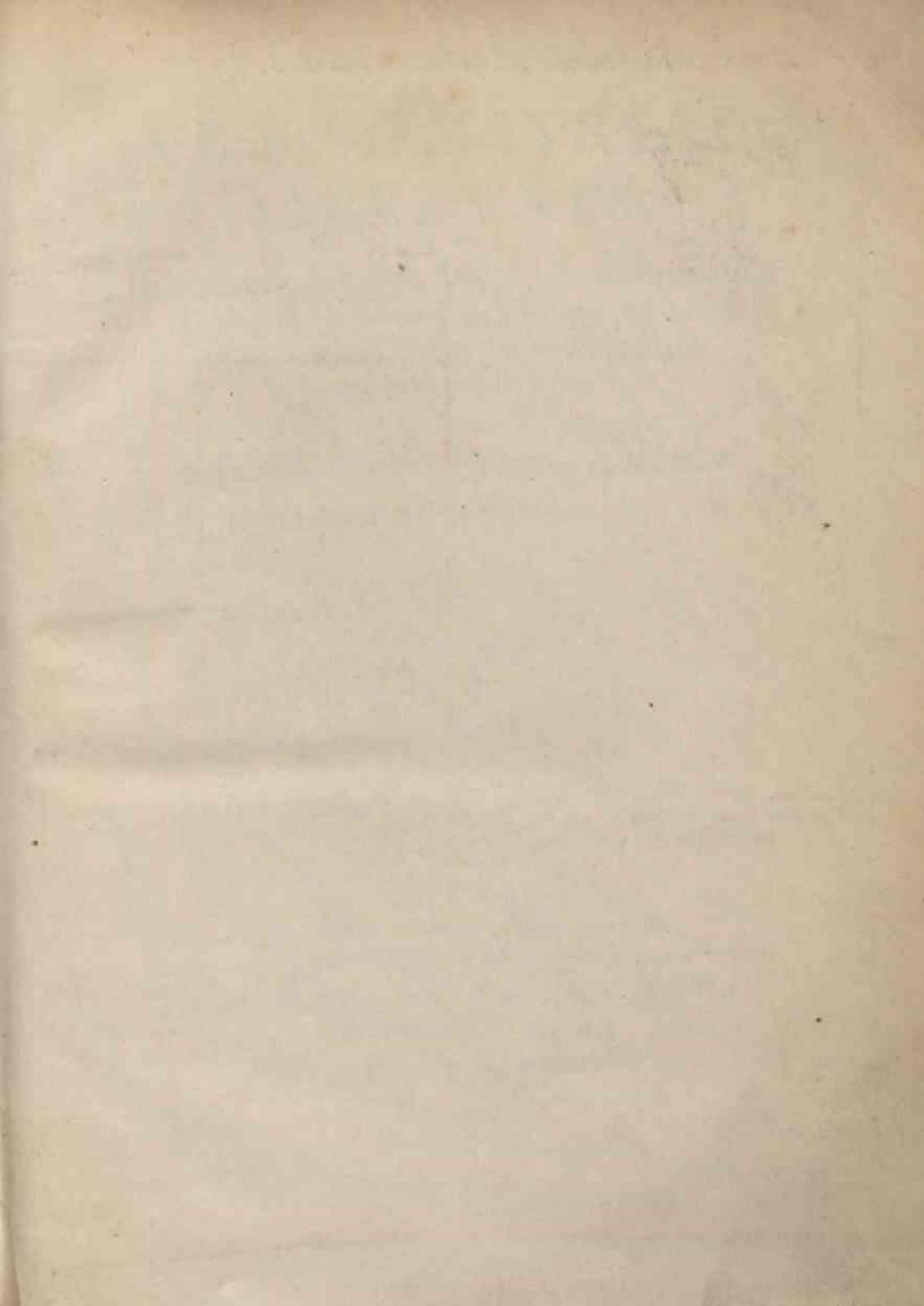




01 1969

8'



PHILIPPI LANSBERGI
VRANOMETRIA
LIBRI TRES.

In quibus, Lunæ, Solis, & reliquorum
Planetarum, & inerrantium Stellarum distantiæ à
Terra, & magnitudines, hactenus ignoratæ
perspicuè demonstrantur.

Ad Illustres & Potentes Zelandiæ
Ordinum Delegatos.



Huncce librum sibi vendicat
Albertus Linemarus Preu-
ſe-Fischſteinus.

MIDDELBURGI ZELANDIÆ.

Apud ZACHARIAM ROMANVM
Bibliopolam. ANNO
cl. I. c. - xxxi.

Felices animæ quibus hæc cognoscere primum,
Inque domos superas scandere cura fuit.
Credibile est illos pariter vitijsque jocisque
Altius humanis exeruisse caput.
Non Venus, & vinum sublimia pectora fregit,
Officiumq; fori, militiæq; labor:
Nec levis ambitio, perfusaq; gloria fuco,
Magnarumve fames sollicitavit opum.
Ad mouere oculis distantia sydera nostris,
Ætheraq; ingenio supposuere suo.
Sic petitur cælum, non ut ferat Ossan Olympus,
Summaq; Peliacus sydera tangat apex.

Ovidius libro Fastorum I.

1576
1577
1578
1579
1580

MP 3410
3411
3412
3413
3414



P.66/66/150

ILLVSTRBVS
ET POTENTIBVS
ZELANDIAE
ORDD. DELEGATIS,
DOMINIS ET FAVTO-
RIBVS MEIS.

Viri Flustres, Viri Potentes.



Pus novum, quod in praesentia Vobis offero, à magnis Viris ante me affectatum est, sed à nemine in hunc usque diem ad umbilicum perductum. Primus, quod sciam, injecit ei manus ARISTARCHVS SAMIVS, Philosophus inter Grecos magni nominis, & Mathematicus eximius. Cujus praeclarum opus, *De Solis & Lunæ dimensione*, etiamnum extat; in quo summa ope nititur distantias Solis & Lunæ à Terra, eorumque magnitudines κατὰ τὸν ἐπισημονῶν λόγον ostendere. Sed labore prorsus inani. Supponit enim non pauca falsa pro veris, ex quibus verum colligere non potuit. Hoc tamen in eo scripto immortali laude dignum præstítit, quod totum Solis & Lunæ dimeniendi artificium, diagrammate ad vivum expresserit. Cuius usum et si ipse videtur ignorasse, HIPPARCHVS ra-

men RHODIVS , Vir miræ sagacitatis , & usum ejus
percavuit , & primus omnium eum publicavit. Edidit
enim peculiarem Tractatum , in quo , revocato in usum
ARISTARCHI diagrammate , magnitudines & inter-
valla trium corporum , SOLIS , LVNÆ , & TERRÆ,
γεωμετρειας demonstravit. Liber ipse , quod dolendum
est , injuria temporum perijt , sed Demonstratio , summo
DEI beneficio , adhuc superest. Extat enim apud PTOLEMÆVM , libro magni Operis V , cap. XV ; ubi PTOLEMÆVS , distantiam Solis a Terra investigat , tantam-
que esse demonstrat , quantam ante se HIPPARCHVS
invenerat. Neque id mirum. Nam cum amborum hy-
potheses essent eadem , eademque demonstrandi metho-
dus , fieri non potuit , quin & demonstrata essent eadem.

Ad Demonstrationem vero ipsam quod attinet , est
ea quidem Geometrica , verùm usque adeò intricata , ut
qui PTOLEMÆVM sequuti sunt , eam hypothesibus suis
accommodare nequiverint. Nam ut ALBATEGNIUS ,
primus PTOLEMÆI secutor , eadem recte usus non est ;
ita etiam Neoterici REGIOMONTANVS , COPERNI-
CVS , BRAHÆVS , & alij Viri magni , ejusdem usum
non penitus calluerunt. Magnitudines enim & distantiæ
Luminarium à Terra , quas scriptis suis prodiderunt , nulla
ratione ex eorum hypothesibus ostendi possunt. Vnde
manifestum est , inter tot præclaros viros , qui SOLIS &
LVNÆ dimensioni hactenus incubuerunt , duos saltem
esse , qui modum ejus perfectè sciverunt , HIPPARCHVM
& PTOLEMÆVM. Qui ipsi nihilominus distancias &
magni-

magnitudines SOLIS & LVNÆ, perperam definierunt: non quidem ullo demonstrationis ipsorum vitio, sed quod falsis hypothesibus usi sint, pro veris.

Hæc cum ita sint, putavi me facturum esse operè pre-
cium, si non modo HIPPARCHI demonstrationem, ob-
scure a PTOLEMAEO propositam, simpliciter & nudè
reponerem, sed & Veras Luminarium à Terra distantias,
verasque magnitudines, hucusque ignoratas, ex certis &
indubitatis hypothesibus ostenderem. Id enim & scitu ju-
cundum est, & magnum quoque in Astronomiâ habet u-
sum. Sumpsi igitur hoc arduum Opus, cum bono D E O,
in manus, idque post multas & diuturnas Vigilias, C HR I-
S T O Duce, & Auspice C HR I S T O, ad exitum perduxì.
Pertractavi autem in illo quicquid ad V R A N O M E T R I A M
pertinet, nihil in illa intactum, nihil indemonstratum re-
linquens. Nam & L V N Æ, & S O L I S, & E R R A N-
T I V M , & I N E R R A N T I V M S T E L L A-
R V M distantias à T E R R A, & magnitudines, Geome-
trice ostendi; & quæ hactenus a Priscis & Neotericis pu-
blicatæ sunt, manifestè refutavi.

Volui autem, Illustres & Potentes Viri, hoc nostrūm
Opus Celsitudini Vestrae inscribere; duabus potissimum de
causis. Primo quod Vestrum effet; satum quippe & natum
in Vestro solo, & favoris Vestri radijs ad hanc maturitatem
perductum. Secundo, quod Vestro Nominе publicatum,
omnibus scirem futurum esse gratius. Nam etsi non possit
non esse gratum per se, promulgatum tamen cum mentio-
ne incliti Vestri Nominis, non poterit non esse multo gra-

tius. Oro igitur Vos etiam atque etiam , ut novum hunc
agelli Vestri proventum, Vobis nunc à me reverenter obla-
tum , benigna manu accipere dignemini ; eumque habere
ut novum observantiae & gratitudinis meæ erga Vos testi-
monium. Id si à Vobis impetro , non cessabo , quoad vi-
vam, officio & pietate omni Vobis satisfacere, DE V M-
QVE OPT. M. ex animo precari , ut Vos diu servet
incolumes , REIPUBLICÆ , ECCLESIÆ,
NOBIS. Valete

Illustres & Potentes Viri. MIDDLEBURGI,
e secessu meo. Anno Æræ CHRISTI Vulgaris
clo. I. c. xxxi. Ærè verè clo. I. c. xxxiv. Ætatis
meę anno LXX fluente.

Illustri & Potenti Vestræ Celsitudini.

Devotissimus

P. L A N S B E R G I V S.

MEtator ille syderum remotorum,
Et impeditæ veritatis interpres,
Nulli secundum magna quem tulit **GANDA**,
Cæli latebras, ultimosque secessus,
Recludere orbi, sæculisque venturis;
Nunc major annis, & propinquior cælo,
Cui semper instat, semper incubat mente,
Movere terram, stare perdocet cælum.
Senex senectæ perspicacis exemplum,
Senex juventa perspicacior quavis,
Quam falsus error aut opinio veri,
Pellace fuco continenter involvit,
Terræque fixam fixa detinet Terra;
Quis te, beate, quis beatior spirat?
Cui tot laborum, gloriæque jam partæ,
Et veritatis, & sui, polus centrum est.

DANIEL HEINSIUS.

Magnitudines Corporum cælestium
hoc Opere demonstratæ.

LUNA minor est TERRA vicibus $45\frac{1}{2}$, per 12^m elemen-
tum Libri I.

SOL major est TERRA vicibus 434 fere, per 12^m elemen-
tum Libri II.

SOL major est LUNA vicibus 19770, per idem elementum.
Stella MERCURII minor est TERRA duodecies, per
10^m elementum Libri III.

Stella VENERIS minor est TERRA vicibus $3\frac{1}{2}$, per 12^m
elementum.

Stella MARTIS minor est TERRA octics, per 14^m elem.

Stella JOVIS major est TERRA vicibus $25\frac{1}{2}$, per 16^m elem.

Stella SATURNI major est TERRA vicibus $46\frac{1}{2}$, per
18^m elementum.

Stella fixa I^æ magnitudinis major est Sphæra TERRÆ vici-
bus 20053, per elementum 21^m.

Stella fixa II^æ magnitudinis major est Sphæra TERRÆ vi-
cibus 5935, per elementum 23^m.

Stella fixa III^æ magnitudinis major est Sphæra TERRÆ
vicibus 2506, per elementum 25^m.

Stella fixa IIII^æ magnitudinis maior est Sphæra TERRÆ
vicibus 744, per elementum 27^m.

Stella fixa V^æ magnitudinis major est Sphæra TERRÆ vi-
cibus 92, per elementum 29^m.

Stella fixa VI^æ magnitudinis major est Sphæra TERRÆ
vicibus $11\frac{1}{2}$, per elementum 31^m.

I E H O V A Domine noster, quām magnificentum est nomen tuum in
universa terra !

Cæli enarrant gloriam tuam, & opus manus tuarum indicat eorum
expansum. Psalm. viiiij. 2. & Psal. xix. 2.

Candido LECTORI Salutem.

 V m postrema Elementa V R A N O M E T R I C A descri-
querem, quæ valdè confusa & perturbata in schedis litu-
rarijs habebam, longo morbo ante oppressus, non po-
tuit fieri, quin quemadmodum morbus in nobis multa
sui, ita nos in scriptis multa morbi vestigia relinquere-
mus. Inter quæ præcipuum est, quod Sphæræ fixarum semidiamet-
rum, à nobis Elemento v i i Libri I I I Vranometrie demonstratam
particul. 28000000, quarum Semidiameter Sphæræ Terræ est
10000; in sequentibus Elementis, aliud agentes, posuerimus Semi-
diametrorum Terræ 28000000, ipsamque Sphæræ Terræ Semi-
diametrum earundem 1498ⁱ, ejusque Cubum 3364884747 : quæ
errata, candide Lector, tam benevolè mihi condonabis, quām fa-
cile deprehendes, ea non mentis, sed calami festinantis errata esse.
Rogatum ergo te habeo, ut ubique pro his verbis; Semidiametrorum
Terre, reponas particularum Semidiametri Sphærae Terre: & pro Semidia-
metro Sphærae Terre 1498ⁱ Semidiametrorum Terre, perpetuò legas, Semi-
diametrum Sphærae Terre particularum 10000: deniq; pro Cubo e Semidia-
metro Sphæræ Terræ 3364884747, ponas Cubum 1000000000000.
Ita enim omnia sibi constabunt, & sequentia Elementa erunt verifi-
sima.

E L E M. XXI. Stella fixa primi honoris major est Sphæra Terre sexagesies
septies, & unius semisse fere.

E L E M. XXIII. Stella fixa secundi honoris excedit Spheram Terræ
vigesimaliter fere.

E L E M. XXV. Stella fixa tertij ordinis, major est Sphæra Terre octies,
& semisse unius fere.

E L E M. XXVII. Stella fixa quarti ordinis, major est Sphæra Terre
bis & semisse unius.

E L E M. XXIX. Stella fixa quinti ordinis minor est Sphæra Terre ter, &
quintâ parte unius.

E L E M. XXXI. Stella fixa sexti ordinis minor est Sphæra Terre vigesimaliter
& quinquies, cum bessé unius.

Hæc sunt, candide Lector, quæ corrigi & restitui abs te vclim,
ne incorrecta legendo, operam ludas.

Magni-

Magnitudines Corporum cœlestium hoc Operc demonstratæ.

LVNA minor est TERRA vicibus $45\frac{1}{2}$, per 12 Elementum Libri I.
SOL major est TERRA vicibus $434\frac{1}{2}$ fere, per 12 Elementum Libri II.

SOL major est LVNA vicibus 19770 , per idem Elementum.

Stella MERCVRII minor est TERRA duodecies, per 10 Elementum Libri III.

Stella VENERIS minor est TERRA vicibus $3\frac{1}{2}$, per 12 Elementum.

Stella MARTIS minor est TERRA octies, per 14 Elementum.

Stella IOVIS major est TERRA vicibus $25\frac{1}{2}$, per 16 Elementum.

Stella SATVRNI major est TERRA vicibus $46\frac{1}{2}$, per 18 Elementum.

Stella fixa I^a magnitudinis major est Sphæra TERRÆ vicibus $67\frac{1}{2}$ fere, per 21 Elementum.

Stella fixa II^a magnitudinis major est Sphæra TERRÆ vicibus 20 fere, per 23 Elementum.

Stella fixa III^a magnitudinis major est Sphæra Teræ vicibus $8\frac{1}{2}$ fere, per 25 Elementum.

Stella fixa IV^a magnitudinis major est Sphæra TERRÆ vicibus $2\frac{1}{2}$, per 27 Elementum.

Stella fixa V^a magnitudinis minor est Sphæra TERRÆ vicibus $3\frac{1}{2}$, per 29 Elementum.

Stella fixa VI^a magnitudinis minor est Sphæra TERRÆ vicibus $25\frac{1}{2}$, per 31 Elementum.

I E H O V A Domine noster, quām magnificum est nomen tuum in universa terra!

Cœli enarrant gloriam tuam, & opus manuum tuarum indicat eorum expansionem. PSAL. 8. vers. 2. & PSAL. 19. vers. 2.

PROLE-

P R O L E G O M E N A
in Elementa
V R A N O M E T R I C A
ad candidum Lectorem.



L A U D I V S P T O L E M Ä V S Astro-
nomus Alexandrinus, demonstratus In-
tervalla & Magnitudines trium corporum,
Solis, Lunæ, & Terræ, Libro v Magni fol. 56.
Operis capite x.v & xv i, quatuor sup-
ponit, quæ jam ante sepius exploraverat;
& super ijs, tanquam super angulari lapi-
de, fundamenta demonstrationis suæ po-
nit. Primum est, Lunam sitientem & plenam, quando apogea est,
dispare à centro Terra semidiametris Terræ 64'. Secundum, Lunæ
semidiametrum apparentem tunc esse scrupulorum 15' 40". Tertium,
apparentem umbræ Terra semidiametrum esse in eo ipso Lunæ transi-
tu scrupulorum 40' 45". Postremum est, Solis apogei semidiamete-
trum apparentem esse scrupulorum 15' 40", æqualem scil. semi-
diametro Lunæ apogeæ.

Demonstratio verò Ptolemyi et si sit ~~intervallum~~, adeò tamen
perplexa est, ut qui Ptolemaum sequuti sunt, nec retexere illam po-
tuerint, nec eandem Hypothesibus suis adaptare. Operè pretium igi-
tur facturus sum, si eam nude & simpliciter proponam, ut que ha-
ctenus à Viris magnis de Intervallis & Magnitudinibus Solis, Lunæ,
& Terræ, prodita sunt, ad eam, tanquam ad lydium lapidem pro-
bari possint.

Esto igitur in apposito scheme centrum Solis apogei A, centrum
Lunæ apogæa in Conjunctionibus & Oppositionibus L, centrum Terra-

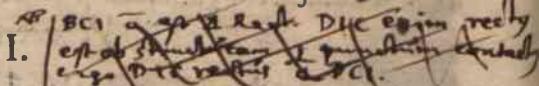
**

B, dñi-

PROLEGOMENA

B, denique Umbrae apogœæ centrum C; sintque hæc quatuor centra in eadem recta linea ALBCD. Ducatur deinde recta EGD, tangens Solis orbem in E, Terræ orbem in G, & Umbrae orbem in I, continueturque ea in mucronem Umbrae D. Post ducantur radij AE, BG, & CI normales ipsi ABD: tandemque connectantur BE, AG, BI, & KI, quam oportet parallelam esse ipsi AC. Quibus ita præstructis, ponatur IK, vel æqualis illi BC ex constructione, partium 64¹, quarum BG semidiametruS Terræ est 1. Item, angulus LBM statuatur scrup. 15° 40"; angulus CBI scr. 40° 45"; denique angulus ABE scr. 15° 40", æqualis scil. angulo LBM.

Propositum Nobis est ex his Ptolemæi Hypothesibus definire Intervalla & Magnitudines trium corporum, Solis, Lunæ, & Terræ, & quæ præterea ad eam rem spectant. Id ut commode fiat,



Assumatur primum triangulum rectangulum BCI, in quo datur angulus CBI semidiametri Umbrae apparentis scrup. 40° 45", cum latere BC partium 64¹ quarum BG est 1; vel in primis scrupulis, particularum 3850, quarum BG est 60. CI igitur vera Umbrae semidiametruS erit particul. 45 6186700. Nam

Vt BC 10000000 ad CI tangentem anguli B 118542; ita BC 3850 ad CI 45 6186700 veram Umbrae semidiametruM. Quæ ablatæ ex BG 60, relinquunt KG, particularum 14 1611100.

II.

Secundo sumatur triangulum rectangulum GK. I datorum laterum: nam KG est particularum 14 1611100, & KI 3850, æqualis scil. ipsi BC, propter parallelogrammum BI. Angulus igitur

ad

A D L E C T O R E M.

ad I erit scrup. 12' 49". Nam

Vt KI 3850 ad KG 14¹⁶¹³¹⁰⁰₁₆₅₀₀₀₀₀₀; ita
 KI 10000000, ad KG 37302 tan-
 gentem anguli ad I scrup. 12' 49". Est
 autem hic angulus æqualis angulo ADG
 dimidij coni umbrae Terra, per 4 sexti
 Euclidis. Ablato igitur eo ex angulo AGE
 semidiametri Solis apparentis, scrup. 15
 40", remanet angulus BAG parallaxios
 Solis horizontalis scrup. 2' 51".

III.

Tertio accipiatur triangulum rectangu-
 lum GBD, in quo datur latus BG par-
 ticul. 60, cum angulo ad D scr. 12' 49".
 BD igitur axis Vmbrae erit part. 16084.
 Nam,

Vt BG sinus anguli D 37302 ad
 BD sinum complementi 9999930; ita
 BG 60 ad BD 16084.

Axis igitur Vmbre est particularum
 16084, quarum BG est 60; vel par-
 tium 268 4, quarum semidiametruS Ter-
 re est 1.

IV.

Quarto capiatur triangulum rectan-
 gulum ABG, in quo datur latus BG
 60, cum angulo ad A scrup. 2' 51". AB
 igitur

PROLEGOMENA

igitur Distantia Solis. apogæi à centro Terræ erit particularum
72376. Nam

Ut BG sinus anguli A 8290. ad AB simum complementi
9999996; ita BG 60 ad AB 72376.

Itaque Sol apogæus distat à centro Terræ particulis 72376,
quarum semidiametrum Terræ est 60; vel partibus 1206 16,
quarum semidiameter Terræ est 1.

V.

Quintò assumatur triangulum rectangulum BAE, in quo datur latus AB 72376, et angulus ABE semidiametri Solis apparentis scrup. 15' 40": ergo AE semidiametrum Solis vera erit 329 $\frac{82}{100}$. Nam

Vt AB 10000000 ad AE 45571 tangentem anguli B;
ita AB 72376 ad AE 329 $\frac{82}{100}$, semidiametrum Solis veram.

Est ergo semidiametrum Terræ ad semidiametrum Solis, ut 60
ad 329 $\frac{82}{100}$, vel ut 6000 ad 32982.

VI.

Sextò sumatur triangulum rectangulum BLM, in quo datur latus BL particul. 3850 quarum BG est 60, cum angulo B semidiametri Lunæ apparentis scrup. 15' 40": itaque LM semidiametrum Lunæ vera erit particularum 17 $\frac{14}{100}$. Nam

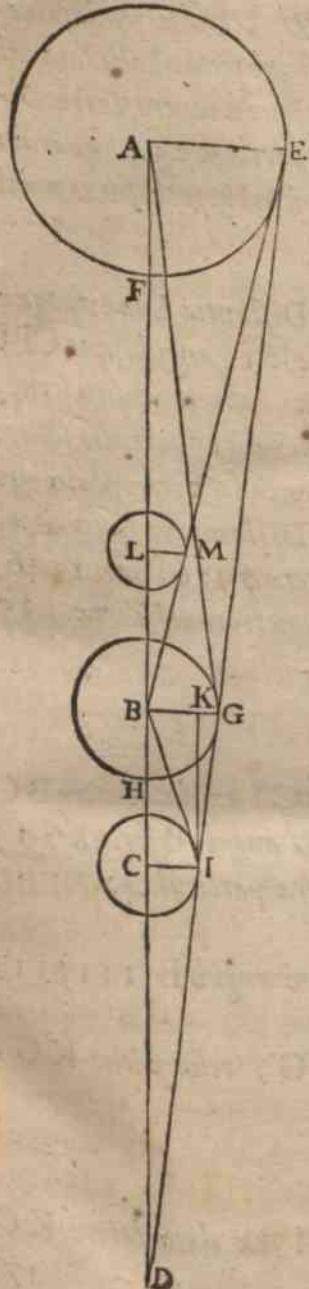
Vt BL 10000000 ad LM tangentem anguli B 45571;
ita BL 3850 ad LM 17 $\frac{14}{100}$, semidiametrum Lunæ veram.

Est ergo semidiameter Terræ ad semidiametrum Lunæ ut 60 ad 17 $\frac{14}{100}$, vel ut 6000 ad 1754.

Semidiameter vero Solis est ad semidiametrum Lunæ ut 32982
ad 1754.

Quo-

A D L E C T O R E M.



Quoniam verò globi , per ultimam
xi Euclidis sunt in tripla ratione suorum
Dimetientium, si triplica verimus semidia-
metros Solis, Lunæ, & Terræ jam demon-
stratas, provenient partes 166, quibus Sol
major est Terræ ; item partes 40 quibus
Luna minor est Terræ ; denique partes
6648 , quibus Sol major est Lunæ . Quæ
nobis fuerunt ostendenda.

Atque hoc quidem modo Intervalla
& Magnitudines trium corporum, Solis,
Lunæ, & Terræ , ex Ptolemæi Hypothesi-
bus demonstrantur : consentanea quidem
ipsius Numeris , sed ab Apparentiis (ut
à successoribus ejus comprehensum est) mul-
tum diversa.

Recensebo nunc deinceps, quid alij post
Ptolemæum hisce de rebus tradiderint :
ostendamque, ea nec Hypothesibus eorum,
nec Cælo esse consentanea. Incipiam autem
ab Albategnio. Is enim primus omnium
observavit Ptolemæi Hypotheses non con-
gruere Apparentiis, ideoque ex parte illas
mutavit. Statuit enim cum Ptolemæo ,
Apogæi Solis semidiometrum scrupu-
lorum 15' 40" : item maximam Lunæ
novæ & plene à centro Terræ Distan-
tiam semidiometrorum Terræ 64' : ne-
gat autem tunc apparentem Lunæ semi-

PROLEGOMENA

diametrum majorem esse scrup. $14'45''$; et Umbra semidiametrum apparentem scr: $38^{\circ}20''$. Ex quibus sequi putat Solis apogei parallaxin horizontalem, scrupul. $3'0''$; ejusque à centro Terræ Distantiam partium 1146 ; et axim Umbrae partium 254 , quarum semidiametruis Terræ est 1 . Quæ tamen ex ipsius Hypothesibus nullâ ratione deduci possunt.

Sit enim in superiori Diagrammate BC Distantia Lunæ apogææ à centro Terræ partium $64\frac{1}{2}$, quarum BG est 1 ; angulusque CBI semidiametri Umbrae apparentis in eodem Lunæ transitu scrup. $38'20''$: item angulus ABE semidiametri Solis apparentis scrup. $15'40''$. Dico angulum BAG parallaxios Solis horizontalis esse scrup. $0'26''$, non scrup. $3'0''$: item AB Distantiam Solis Apogæi à centro Terræ esse semidiametrorum Terræ $793\frac{6}{10}$, non 1146 ; Denique BD axim Umbrae esse semidiametrorum Terræ $225\frac{33}{10}$, non 254 .

I.

Primum enim in triangulo rectangulo BC I, ex dato latere BC particularum 3850 quarum BG est 60 , et angulo B scr. $38'20''$, invenitur CI vera semidiametruis Umbrae particul. $42\frac{93'73'10''}{100000000}$.
Nam

Ut BC 10000000 ad CI tangentem anguli B 111511 ;
ita BC 3850 ad CI $42\frac{93'73'10''}{100000000}$.

Ablata autem CI, id est BK ex BG, relinquitur KG,
 $17\frac{682650}{100000000}$.

II.

Secundo in triangulo rectangulo GKI, ex dato latere KG

AD LECTOREM.

17 ⁶⁸²⁶⁵⁰ ~~10000000~~, vt KI, id est, BC 3850, colligitur angulus ad L scrup. 15' 14". Nam

vt KI 3850 ad KG 17 ⁶⁸²⁶⁵⁰ ~~10000000~~, ita K I 10000000 ad KG 44333 tangentem anguli I scrup. 15' 14"; qui aequalis est angulo BDG coni Vmbræ Terræ dimidiij.

¶ Aufer igitur hunc ex angulo ABE, semidiametri Solis apparentis scrup. 15' 40", et remanebit angulus BAG parallaxios Solis horizontalis scrup. 0.26'.

III.

Tertio in triangulo rectangulo DBG, ex dato latere BG particul. 60, et angulo ad D scrup. 15' 14", manifestatur latus BD particul. 13533. Nam

vt BG sinus anguli D 44333 ad BD sinum complementi 9999901, ita BG 60 ad BG axim Vmbræ particul. 13533.

Axius igitur Vmbræ est particul. 13533, quarum BG est 60, vel partium 225 33, quarum semidiameter Terræ est 1.

IV.

Postremo in triangulo rectangulo A BG, ex dato latere BG 60, et angulo ad A scr. 0.26', innotescit latus AB particul. 476190. Nam

vt BG sinus anguli A 1260 ad AB sinum complementi 9999999, ita BG 60 ad AB 476190, Distantiam Solis apogæi à Terræ centro.

Sol igitur apogæus distat à Terræ centro particulis 476190 quarum BG est 60, vel partibus 79 36 $\frac{1}{2}$ quarum semidiameter Terræ est 1. Quæ demonstrare oportuit.

Apparet ergo ex ijs quæ jam demonstrata sunt, Intervalla Solis, Luna,

PROLEGOMENA

Lunæ, & Terræ, quæ ex Hypothefibus Albategnij deducuntur, longè alia esse ab Intervallis quæ ipse prodidit: & proinde Hypotheses Albategnij nec probas esse, nec Cælo consentaneas, sicuti etiam ante nos notavit Nicolaus Copernicus Libro Revolutionum 1111 cap. xix.

Verum quod de Albategnianis Hypothefibus vere judicavit Copernicus, eas nec probas esse, nec Apparentiis consentaneas: id quoque de ipsis Copernici Hypothefibus judicandum est. Vult enim ille, Lunam novam & plenam in summa Abside distare à centro Terræ semidiametris Terræ 65 $\frac{1}{2}$: item apparentem ipsius semidiametrum tunc esse scrup. 15° 0', & semidiametrum Vmbræ scrup. 40° 18': denique apparentem Solis apogæi semidiametrum, scrupul. 15° 50'. Putatque ex his sequi, Parallaxin Solis apogæi horizontali scrup. 2° 55': ejusque à centro Terræ Distantiam semidiametrorum Terræ 1179; & axem Vmbræ earundem 265. Sed errat toto cælo.

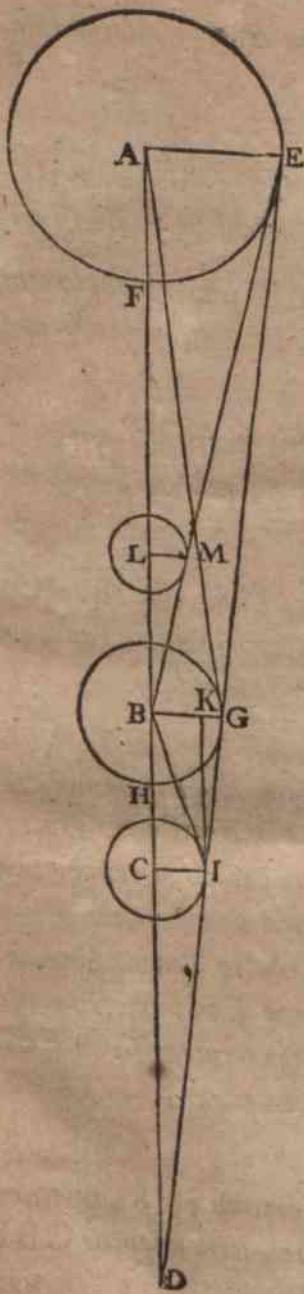
Sit enim in superiori figura BC partium 65 $\frac{1}{2}$, quarum BG est 1, vel scrupulorum primorum 3930, quorum BG est 60: item CBI angulus sit scrup. 40° 18', & ABE angulus scrupul. 15° 50': dabitur ex his Parallaxis Solis horizontalis scrupul. 3° 39', non 2° 55': item Distantia Solis à centro Terræ, semidiametrorum Terræ 941 53, non 1179; & axis Vmbræ earundem 282 $\frac{1}{6}$, non 265.

I.

Primum enim in triangulo rectangulo BCI, ex dato latere BC particul. 3930, & angulo ad B scrupul. 40° 18', invenitur CI particul. 46 $\frac{721760}{1000000}$. Nam

A D L E C T O R E M.

Vt BC 10000000 ad CI 117232
 tangentem anguli B, ita BC 3930 ad
 CI 46⁷²¹⁷⁶⁰₁₀₀₀₀₀₀₀. Subducta igitur CI, id est
 BK ex BG part. 60, residua est KG
 particul. 13⁹²⁷⁸²⁴⁰₁₀₀₀₀₀₀₀.



II.

Secundo in triangulo rectangulo IKG,
 ex datis lateribus KI & KG, reperi-
 tur angulus ad I scrup. 12' 11''. Nam

Ut KI 3930 ad KG 13⁹²⁷⁸²⁴⁰₁₀₀₀₀₀₀₀
 ita KI 10000000 ad KG 35439,
 tangentem anguli I scrup. 12' 11'', cui
 equalis est angulus BDG coni Vmbræ
 Terræ dimidius. Aufer igitur hunc ex an-
 gulo ABE, & reliquus erit angulus
 BAG parallaxios Solis horizontalis scr.
 3' 39'.

III.

Tertio in triangulo rectangulo DBG,
 ex dato latere BG & angulo ad D, pro-
 dit latus BD particul. 16930. Nam

Vt BG sinus anguli D 35439 ad
 BD sinum complementi 9999936; ita
 BG 60 ad BD axem Vmbræ particul.
 16930.

Est itaque axis igitur Vmbræ particul.
 *** 16930,

PROLEGOMENA

16930, quarum BG est 60, vel partium 282 $\frac{1}{3}$, quarum semidiametruſ Terra eſt 1.

IV.

Postremo, in triangulo rectangulo BAG, ex dato latere BG, & angulo BAG, innotescit latus AB particul. 56513. Nam

Ut BG sinus anguli A 10617 ad AB sinum complementi 9999994, ita BG 60 ad AB 56513, Distantiam Solis apogei à centro Terræ.

Itaque Sol apogæus distat à centro Terræ particulis 56513, quarum BG eſt 60, vel partibus 941 53', quarum semidiametruſ Terra eſt 1. Quæ nobis erant demonstranda.

Manifestum igitur eſt, Intervalla Solis, Lunæ, &c) Terræ Copernicæ, non minus abesse à vero quām Albategniana, adeoque non magis hujus quam illius Hypothefibus eſſe standum.

Copernicum sequitur Tycho Braheus, cuius Hypotheses à viris magnis cæteris præferuntur; sed opinione magis quam ratione ductis. Nam si perinde ut cætera ad demonstrationem protrahantur, apparebit eas non modo non præſtare cæteris, verum etiam à veritate longius abesse. Statuit enim Braheus Lunam sitientem &c) plenam in summâ Abside, distare a centro Terræ, semidiametruſ terræ 58 8', & tunc apparentem Lunæ semidiametrum eſſe ſcrup. 16 0'; & ſemidiametrum Umbræ apparentem ſcr. 43 0', denique apparentem Solis ſemidiametrum in Apogeo ſcrup. 15 0'. At qui hæc nullâ ratione concinnari poſſunt.

Sit enim BC in p̄cedente ſchemate partium 58 8', quarum BG eſt 1, vel ſcr. 3488, quarum BG eſt 60; item angulus CBI ſcrup.

A D L E C T O R E M.

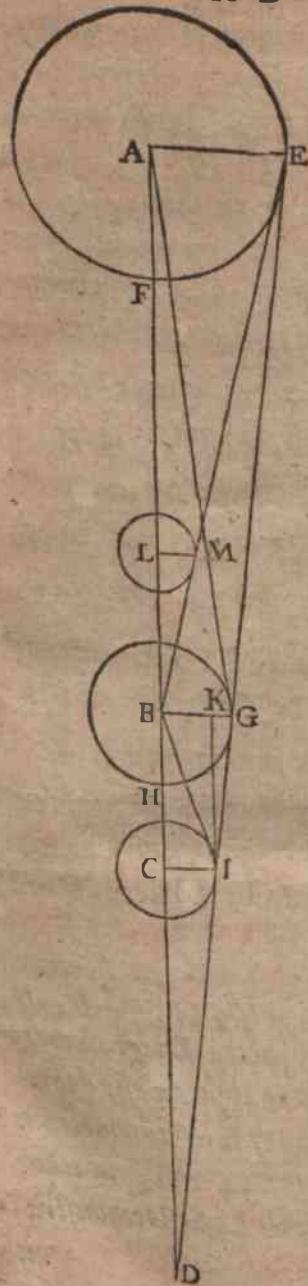
scrup. $43' 0''$, & ABE angulus scrup. $15' 0''$; dabitur primum ex his CI particul. $43 \frac{6306944}{100000000}$. Est enim in triangulo rectangulo BCI

Ut BC 10000000 ad CI 125088 tangentem anguli B; ita BC 3488 ad CI $43 \frac{6306944}{100000000}$. Ablata autem CI, id est BK ex BG, remanet KG part. $16 \frac{3693056}{10000000}$. Quamobrem in triangulo rectangulo IKG est

Vt KI 3488 ad KG $16 \frac{3693056}{10000000}$; ita KI 10000000 ad KG 46930 , tangentem anguli I scrup. $16' 8''$; qui equalis est angulo BDG coni Vmbræ Terræ dimidio.

Debebat autem hic angulus minor esse angulo ABE semidiometri apparentis Solis scr. $15' 0''$; quia mucro Vmbræ D longius distare debet ab A centro Solis, quam centrum Terræ B. Atqui angulus BDG major est angulo ABE, & proinde mucro Vmbræ D propior sit centro Solis, quam B centrum Terræ; quod est absurdum & plane adulterium.

Evidens igitur est, Tychonis Brahe Hypotheses non modo non esse probas, sed nequidem sibi constare, neque ullo modo posse inter se conciliari.



PROLEGOMENA

Porro, ad Tychonicas quoque Hypotheses quam proxime accedunt Christiani Longomontani, & Ioannis Kepleri Hypotheses. Facit enim ille Distantiam novæ plenæque Lunæ à Terra, in media Solis Distantia, semidiametrorum Terræ $57^{\circ} 38'$; ~~et~~ apparentem Lunæ semidiametrum scrup. $16^{\circ} 0'$: item apparentem Umbrae semidiametrum scrup. $43^{\circ} 0'$; & Solis apparentem semidiametrum scrup. $15^{\circ} 0'$. Ex quibus datur in præcedente nostro Diagrammate CI semidiametru^s Umbrae vera particul. $43^{\frac{2554104}{10000000}}$. Nam

Ut BC 10000000 ad CI tangentem anguli CBI 125088 ; ita BC 3458 ad CI $43^{\frac{2554104}{10000000}}$ veram Umbrae semidiametrum. Quæ ablata ex BG 60 , relinquit KG $16^{\frac{7445696}{10000000}}$.

Cognita vero KG, innoteſcit angulus KIG, vel æqualis illi BDG, coni Umbrae Terræ dimidijs, scrup. $16^{\circ} 37''$. Nam

Ut KI 3458 , ad KG $16^{\frac{7445696}{10000000}}$; ita KI 10000000 ad KG 48422 , tangentem anguli coni Umbrae Terræ dimidijs scrupul. $16^{\circ} 38''$.

Est autem hic major angulo ABE semidiametri Solis apparentis, scrup. $15^{\circ} 0'$; cum deberet esse minor. Peccant igitur Christiani Longomontani Hypotheses eodem modo quo Tychonicæ. Quod erat demonstrandum.

Ad Kepleri vero Hypotheses quod attinet, et si ea prima fronte videantur præstare Tychonicis, eo quod Hipparchi Diagrammati respondeant; penitus tamen inspectæ, non minus absurdæ esse comprehenduntur quam Tychonicæ. Facit enim Keplerus semidiametrum Umbrae apparentem in transitu Lunæ apogœe scr. $44^{\circ} 22'$, putatque hanc veriorem esse eam quam Tycho ex Eclipsibus Lunæ Demonstravit

AD L E C T O R E M.

vit scr. 43°. Sed valde fallitur opinione suâ. Demonstrabimus enim Nos, favente D E O , Libro Vranometriæ II elemento 6 , apparentem semidiametrum Vmbræ in transitu Lunæ apogœa adhuc minorem esse Tychonicā. Assumptā igitur Tychonica, ut veriore, una cum reliquis Kepleri Hypothesibus, quæ perparvum à Tychonicis differunt, prodeunt ex illis fere eadem, quæ nos supra ex Tychonis Hypothesibus deduximus. Vnde manifestum est, Kepleri Hypotheses non minus laborare falso & absurdo, quam Tychonicas. Q uod etiam erat ostendendum.

Hucusque à nobis demonstratum est, quotquot in hunc diem ab Astronomis Hypotheses usurpatæ sunt, ad Solem Lunamque mensurandum, omnes esse à veritate & Cælo alienas: & proinde alijs Hypothesibus esse opus, puta, quæ & sibi constent, & Cælo exactè consentiant. Has N os, post tot secula, quibus à tot magnis Viris frustra quæsitæ sunt, nunc sistimus in conspectum tuum, Candide Lector, una cum Solis, Lunæ, errantium, & incarrantium Stellarum Intervallis, & Magnitudinibus. Quæ omnia grata tibi futura spero, & utilia tibi fore opto. Tu tantum benignè ea accipe, & attenue lege: & cum Vera esse deprehenderis, da locum veritati, & D E O O P T. M. gloriam; à quo omne munus bonum, donumque perfectum proficiuntur. Vale, amice Lector, & laboribus nostris fave. Middelburgi, è Secessu meo. I p s i s Calendis Martijs. Anno Christi Dei,

C I O I C . x x x i .

*** 3

I N

IN
VRANOMETRIAM

Reverendi Viri

D. PHILIPPI LANSBERGII,

Astronomiae Restauratoris indefessi.

 qui perennes Syderum vertigines,
Qui clausa Mundi limina , & Cæli vias,
Recludis Orbi : totque retrò seculis
Abstrusa prodis, edocesque posteros,
PHILIPPE : quis Te versibus queat satis
Laudare? quisve Nomini famam tuo
Referre tantis comparem laboribus ?
Tu (quod negatum est maximis ævi Viris)
Solis recessus , ultimosque tramites ,
Orbemque Phœbes , & Suprema Sydera ,
Metiris arte : Tu Planetarum vagos
Numerisque , mensurisque , describis Globos.

Non ista Cælo Hipparchicus potuit labor,
Non cura mentis igneæ Samij senis.

Dedu-

Deduceat alto : jure quamvis hi suæ
Inventionis , vindicent primas sibi.
Ptolemaeus ipse (maximus rerum licet
Cælestium scrutator) *Albategnius*,
Copernicusque , & ille *Tycho* nobilis,
Quæ prodidere, à *Veritatis* limine
Procul recedunt : quippe firma neutiquam
Ratione demonstrata ; sed caligine,
Aut non ferendis involuta erroribus.

At ipsa nunc sudore *Veritas* tuo
Reperta, Terris exerit dium caput,
Vir magne , Teque laurea cinctum venit;
Ut omnibus parata quæ dudum fuit,
Peritura nunquam, detur uni *Gloria*.

Scribebat L. M. Q.

MARTINVS HORTENSIVS
Delpho-Batavus.

EIVS-

V

E I V S D E M

In demonstratum tandem S O L I S à centro
Terræ Intervallum.

Quae stetit in medio vicitris Gloria palme,
Quamq; suam voluit quilibet Astronomus:
Tandem L A N S B E R G I sudoribus, omne fausto,
Cessit; Ornatum Nobile vénit Opus.
Scilicet ut quondam solum exspectavit Vlyssen
Penelope, quanquam mille petita procis.
Sic ea, dum toties captatur pluribus una,
Uni non potuit non remanere Viro.

PHILIP-

rūm u
li dim
est hæ
ram ac
pe pre
mensi
visenc
OPT

ELI

Tre
mam c

PHILIPPI LANSBERGII
VRANOMETRIAЕ
LIBER PRIMVS,
DE
Dimensione Lunæ.

ELEMENTVM I.

RANOMETRIA est praxeos Geometriae pars nobilissima, qua adspectabile cœlum bene motimur.

Tota mensurandi ars, quam Græci Geometriam, id est, Terræ dimensionem appellant, non modo Terræ, sed & Cœli dimensionem complectitur. Quam latè enim magnitudo patet, tam latè quoque se exerit Geometria; puta ad altissimum usque Cœlum. Ve-

rūm ut Cœlum multo sublimius, nobiliorusque est Terra, ita etiam Cœli dimensio multis modis præstat dimensioni Terræ. Dignissima igitur est hæc præclara Scientia, in quam gnaviter incumbant, quicunque veram adspectabilis Cœli magnitudinem scire desiderant. Per hanc quippe proportiones, & magnitudines Corporum, Orbiumque cœlestium mensurantur; totaque cœli admiranda compages, non tantum oculis visenda proponitur, sed & manibus quodammodo palpanda; ad DEI O P T M A X. laudem & gloriam, & nostri ædificationem.

ELEM. II. Partes Vranometrie sunt tres. Prima metitur Luna à Terrâ distantiam, Luneque magnitudinem ad Terram. Secunda distantiam Solis à Terra, Solisque magnitudinem ad Terram & Lunam. Tertia errantium & inerrantium stellarum distantias à Terra, illarumque magnitudines ad Terram, harum ad Terræ sphærā.

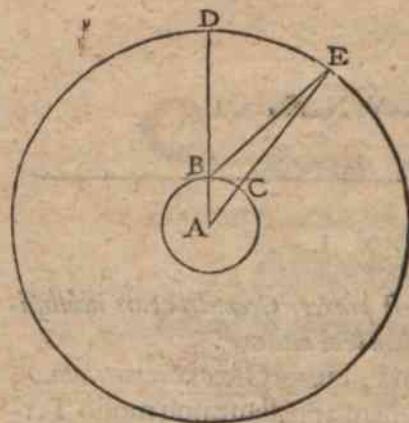
Tres hæc dimensiones injiciunt cœlo quodammodo scalas. Per pri-
mam enim ascenditur à Terra in globum Lunæ. Per secundam à globo

A

Luu.e

Lunæ in globum Solis. Per tertiam à globo Solis in errantium & inerrantium stellarum globos.

ELEM. 3. *Distantia Lunæ à centro Terre colligitur ex altitudine Lunæ meridiana, tum visa, tum vera, & semidiametro Terre. Est enim ut sinus differentie altitudinis Lunæ meridianæ visæ & vere, ad sinum distantię Lunæ meridianæ visę à vertice, ita etiam Terræ semidiameter, ad distantiam Lunæ à centro Terre.*



Esto in adjuncto Diagrammate maximus Terræ circulus BCB, ejusq; semidiameter AB, & centrum A; Ex quo describatur alter circulus DED, ad quem Terræ circulus insignem habeat magnitudinem. Sitque D polus horizontis, & Lunæ centrum E, constitutæ in Meridiano circulo DED; in quem emittantur rectæ AE & BE, illa ex A Terræ centro, hæc ex B Terræ superficie. Habetimus tunc Triangulum Obliquangulum ABE datorum angulorum. Nam angulus BAE

est angulus distantiae Lunæ meridianæ veræ à vertice: angulus ABE est residuus ad semicirculum distantiae Lunæ visæ meridianæ à vertice: tertiusque angulus AEB est differentia altitudinis Lunæ meridianæ visæ & veræ, hoc est parallaxis altitudinis Lunæ; cuius ope manifestatur AE Distantia Lunæ à centro Terræ. Est enim per 14. Tertij Trigonometriæ nostræ,

Vt AB sinus anguli AEB differentiæ altitudinis Lunæ meridianæ visæ & veræ, ad AE sinum anguli ABE distantiae Lunæ meridianæ visæ à vertice; ita AB Terræ semidiametru, ad AE distantiam Lunæ à centro Terræ. Quod erat demonstrandum.

ELEM. 4. *Altitudo Lunæ meridianæ visa observatur per amplum Quadrantem, ex solida materia constructum, & in gradus nonaginta, graduumque scrupula prima accurate divisum.*

Si Luna sit *ἀπίκυρτος* in principio Θ , accipitur tum supremi, tum infimi Lunæ limbi altitudo meridianæ apprens, & semissis differentiæ altitudinum auferuntur ex altitudine supremi limbi, vel additur ad altitudinem infimi; utrovis enim modo obtinetur altitudo centri Lunæ meridianæ apprens.

Quod

Quod si Luna vel *πανσέλυος*, vel pleno satis lumine lucens versetur • circa initium Θ , accipitur centri Lunæ altitudo meridiana apprens per " umbram, haud aliter quam Solis altitudines interdiu capiuntur. Quæ " ratio & compendiosior est, & certior præcedente.

ELEM. 5. Altitudo Lunæ meridiana vera, colligitur ex loco Lunæ vero in longitudinem & latitudinem. Denique verus Lunæ locus in longitudinem & latitudinem, eruitur calculo ex restitutis Lunæ motibus.

Vtriusque exempla perspicua, favente Deo, dabimus in proximo Elemento.

ELEM. 6. Maxima nove vel plene Lunæ à centro Terræ distantia, est semidiametrorum Terræ 64 $\frac{1}{2}$.

Id nos ex pluribus Observationibus ad Lunam collegimus; quarum tres præcipuas recensebo, quas summa cura & studio olim Goetze habuimus.

O B S E R V A T I O P R I M A.

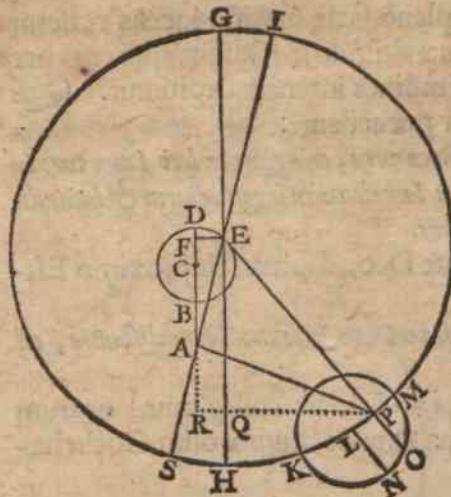
Primam accepimus anno Christi 1600, 11 Die Martij, horis à Meridie æqualibus 6; invenimusque per amplum Quadrantem, artificiose ex æte. confiatum, probequè divisum; altitudinem centri Lunæ meridianam grad. 63 51'. Supremus enim Lunæ limbus altus fuit grad. 64 7 $\frac{1}{2}$ & infimus grad. 63 34 $\frac{1}{2}$.

Vera autem centri Lunæ altitudo meridiana, per numerationem inventa est grad. 64 17 $\frac{1}{2}$. Nam verus Lunæ locus ex restitutis Lunæ motibus supputatus est in grad. 1 14' 21" Θ , cum latitudine borea grad. 2 18' 43". Quod ita demonstro.

Ab initio annorum Christi ad hanc observationem sunt anni Iuliani pleni 1599, menses anni bissextilis duo, dies 10, horæ sub Meridiano Goetano, apparenter & exacte 6. Ad quod tempus hi motus medij colliguntur.

	Sex.	gr.	'	"
Medius Lunæ à Sole	1	24	12	24.
Anomalia Centri	2	48	24	48.
Anomalia Orbis	4	8	31	39.
Medius Lunæ à vero Æquinoctio	1	23	37	20.
Medius latitudinis Lunæ	0	56	22	58.

Potro ex hisce medijs Lunæ motibus eruitur verus Lunæ locus in longitudinem & latitudinem, hoc modo :



Sit in adjuncto Diagrammate recta A B eccentricotes Lunæ minima, particularum 8600, quarum semidiameter Orbis Lunæ EP est 100000; A D maxima eccentricotes particularum earundem 13340; & proinde BD maximæ & minimæ eccentricitatis Lunæ differentia particul. 4740, ejusque semisisis BC 2370. Facto dein C centro, describatur intervallo BC circellus DEBD, in quo numeretur à B versus D, id est, in consequentia, anomalia centri gr. 168 24' 48";

erit tunc arcus BE grad. 168 24' 48", & DE reliquis ad semicirculum grad. 11 35' 12"; ejusque sinus EF particul. 20084, & complementi CF particularum 97961, quarum CD radius est 100000; sed quarum CD radius est 2370, EF est 476, & CF 2322. AF igitur est earundem 13292. Componitur enim ex AB 8600, BC 2370, & CF 2322.

Secundò describatur ex E centro, orbis Lunæ IGSHI, fiatque ipsius diameter GH parallelus rectæ AD; & per A Terræ centrum, & E centrum orbis Lunæ, ducatur altera diametru SI; erit tunc apogæum medium in G, & verum in I, & proinde arcus GH L anomalie orbis mediæ grad. 248 31' 39".

Tertiò exponatur centro L, & intervallo KL particul. 7000, circellus NOMKN anomalie motus reciproci, de quo plura favente Deo in nostris Theoricis; & ab N versus K, id est, in præcedentia, numeretur anomalia motus reciproci usque in O; erit igitur arcus NKMO grad. 336 49' 36", datus scil. anomalie centri, & ON reliquis ad circulum grad. 23 10' 24". Hujus sinus LP est particul. 39345, quarum LN est 100000, sed particul. 2754, quarum LN est 7000. Arcus igitur LP est grad. 1 34' 40", qui additus ad arcum GH L, anomalie orbis mediæ grad. 248 31' 39", componit arcum GH LP, anomalie orbis mediæ æquatæ grad. 250 6' 19". Excessus ejus ultra semicirculum est HP grad. 70 6' 19". Cujus sinus PQ est particularum 94032, & complementi EQ 34028, quarum radius orbis Lunæ est

100000.

100000. Adde vero QR, id est, EF 476, ad PQ 94032, fieri que
PR 94508; & contra aufer AF 1392, ex FR, id est, ex EQ 34028,
& residua erit AR 20736.

Dantur itaque in Triangulo ARP rectangulo ad R, latera AR
20736, & PR 94508; quare angulus ad P est grad. 12 22' 30''. Nam
per 8^m Tertij Trigonometriæ nostræ est,

Vt PR 94508 ad AR 20736; ita PR 100000 ad AR 21940
Tangentem anguli ad P grad. 12 22' 30''.

Inventus vero paulo ante est angulus EPQ grad. 19 53' 41'',
complementum scz. arcus HP grad. 70 6' 19''; Itaque angulus EPA
dictorum angulorum differentia, grad. 7 31' 11'', est prosthaphærosis
orbis adjectiva. Addantur ergo gradus 7 31' 11'' ad motum Lunæ
medium à vero Äquinoctio grad. 83 37' 20'', prodibitque verus Lu-
næ locus in propria orbita, in grad. 1 8' 31'' ϖ , sed in Ecliptica in
grad. 1 14' 21'' ϖ .

Eodem modo adjiciantur grad. 7 31' 11'' ad æqualem motum la-
titudinis Lunæ grad. 56 22' 58'', & proveniet motus latitudinis Lu-
næ verus grad. 63 54' 9'; ipsaque latitudo Lunæ borea grad.
2 18' 43'.

Ostenum igitur nunc est, Lunam anno Christi 1600, 11 die Mar-
tij, horis à meridie æqualibus 6, fuisse sub Meridianō Goesanō in grad.
1 14' 21'' ϖ , cum latitudine borea grad. 2 18' 43''.

Porro ex hac vera Lunæ longitudine & latitudine, datur per Doctri-
nam Triangulorum, vel per Regiomontani Tabulas, ipsius Lunæ declinatio
grad. 25 48' $\frac{1}{2}$ borea. Quæ ad elevationem Äquinoctialis Goesanam
adjecta, præbet altitudinem Lunæ meridianam veram grad. 64 17' $\frac{1}{2}$.

Observata autem per instrumentum est altitudo Lunæ meridiana ap-
parens grad. 63 51'. Itaque per tertium elementum, Luna distabat à cen-
tro Terræ semidiametris Terræ 57¹ proximè. Differentia siquidem alti-
tudinis Lunæ meridianæ visæ & veræ, hoc est parallaxis Lunæ verticalis
erat scrup. 26¹ $\frac{1}{2}$, visaque distantia Lunæ à vertice grad. 26 9'. Vnde per
dictum elementum est,

Vt sinus parallaxiōs altitudinis Lunæ 771, ad 44072 sinum apparen-
tis distantiae Lunæ à vertice; ita una Terræ semidiametru, ad semidia-
metros Terræ 57¹ fere, quibus Luna distabat à centro Terræ.

Aberat vero tunc etiam Luna à centro Terræ particulis 96755, qua-
rum radius orbis Lunæ est 100000. Nam in præmissi diagrammati-

Triangulo rectangulo A R P, datur latus P R 94508, cum angulo ad P grad. 12 22' $\frac{1}{2}$: A P igitur distantia Lunæ à centro Terræ est partic. 96755. Nam per 9^m Tertiij Trigonometriæ nostræ est,

Vt P R 100000 ad A P 102378 secantem anguli ad P; ita P R 94508, ad A P 96755.

Rcpondent ergo hæc particulæ semidiametris Terræ 57 $\frac{1}{2}$; ideoque & particulæ 108600, quibus Luna Apogæa in Novilunijs & Plenilunijs distat à centro Terræ, rcpondent semidiametris Terræ 64 $\frac{1}{2}$ fere. Nam per auream regulam est,

Vt particulæ radij orbis Lunæ 96755, ad semidiametros Terræ 57 $\frac{1}{2}$ fe-
re; ita particulæ 108600, ad semidiametros Terræ 64 $\frac{1}{2}$ proximè.

Evidens igitur est, Lunam Apogæam cum sitiens vel plena est, distare à centro Terræ semidiametris Terræ 64 $\frac{1}{2}$ fere. Quod erat nobis demon-
strandum. Sed hæc quidem fuit prima nostra observatio, sequitur altera.

O B S E R V A T I O S E C U N D A .

Habuimus hanc anno Christi 1601, die 29 Novembris, horis à me-
ridie æqualibus 12 15'. Quo tempore observavimus per amplum no-
strum Quadrantem ex ære constructum, altitudinem Lunæ meridianam
apparentem, grad. 61 25'.

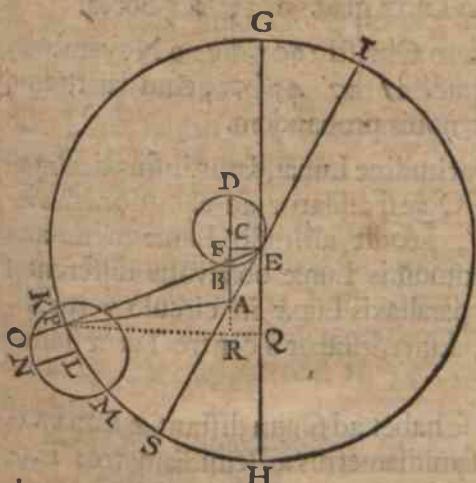
Accepta autem hæc Lunæ altitudo est per umbram, non aliter quam
altitudines Solis interdui capiuntur. Nam cum Luna esset Perigæa, tan-
tum luminis præbebat Terris, ut umbra superioris dioptræ, in plano in-
ferioris, satis commodè posset discerni. Itaque hæc observatio admo-
dum fuit certa.

Vera autem Lunæ altitudo meridiana fuit grad. 61 55' $\frac{1}{2}$. Verus enim
locus Lunæ in Ecliptica fuit in grad. 21 27' 45" π , cum latitudine bo-
rea grad. 0 13' 6'. Quod ipsum ita probo.

A principio annorum Christi ad hanc animadversionem sunt anni
Iuliani pleni 1600, menses anni communis 10, dies 28, horæ sub Meri-
diano Goesano apparenter 12 15', exactè 12 2'. Quibus debentur hi
motus.

	Sex.	gr.	'.	".
Medius Lunæ à Sole	3	3	3	6.
Anomalia centri	0	6	6	12.
Anomalia orbis	2	56	36	52.
Medius motus Lunæ à vero Äquin.	1	21	41	34.
Medius motus latitudinis Lunæ	1	27	43	51.

Ex quibus motibus medijs, verus Lunæ motus in longitudinem & latitudinem colligitur hoc modo :



Describatur primum Diagramma ad normam præcedentis; sitque arcus BE in circello BEDB Anomalie centri, grad. 6 6' 12''. Ejus sinus EF est particularum 10632, & cōplementi CF 99432, quarum CB est 100000. Sed quarum CB est 2370, EF est 252, & CF 2356. Aufer vero CF 2356 ex AC 10970, & reliqua erit AF 8614.

Secundo sit arcus NO in circello NOKMN Anomalie motus reciproci grad. 12 12' 24'',

duplus scil. Anomalie centri. Ejus sinus PL est 21143 particularum, quatum LN est 100000; sed quarum LN est 7000, PL est 1480; cuius arcus est grad. 0 50' 54'', prosthaphæresios auferendæ ex arcu GL anomalie orbis mediæ grad. 176 36' 52''. Arcus ergo GP anomalie orbis mediæ equatæ est grad. 175 45' 58''; ejusque residuum ad semicirculum PH grad. 4 14' 2''. Sinus hujus PQ, est 7382 particularum, & complementi EQ 99727 particul. quarum EP est 100000. Aufer autem ex PQ ipsam RQ, id est FE 252, & remanebit PR 7130. Item tolle ex EQ, id est ex RF, ipsam AF 8614, & reliqua erit AR 91113.

Dantur igitur in Triangulo ARP rectangulo ad R latera, AR 91113 & PR 7130, itaque angulus ad A est grad. 4 28' 28''. Nam per 8th Tertij Trigonometriæ nostræ est,

Vt AR 91113 ad PR 7130; ita AR 100000 ad PR 7825, tangentem anguli ad A grad. 4 28' 28''.

Atqui angulus PEH repertus supra est grad. 4 14' 2''. Itaque angulus EPA dictorum angulorum differentia grad. 0 14' 26'', est prosthaphæresis orbis subtrahitiva. Aufer ergo hanc à medio motu Lunæ ab Äquinoctio vero grad. 21 41' 34'' II, & remanebit verus Lunæ locus in suo orbe, in grad. 21 27' 8'' II; sed in Ecliptica in grad. 21 27' 45'' II.

Aufer

Aufer quoque candem prosthaphæresin à medio motu latitudinis Lunæ grad. 87° 43' 51", & relinquetur verus motus latitudinis Lunæ grad. 87° 29' 25", ipsaque latitudo Lunæ grad. 0° 13' 6" borea.

Manifestum igitur est, Lunam anno Christi 1601, die 29 Novembris, horis à meridie 12° 15', fuisse in grad. 21° 27' 45" II, cum latitudine borea grad. 0° 13' 6". Quod erat nobis probandum.

Iam vero ex hac longitudine & latitudine Lunæ, datur ipsius declinatio versus boream grad. 23° 26'. Quæ si addatur ad elevationem Äquatoris Goesanam grad. 38° 29', prodit altitudo Lunæ meridiana vera grad. 61° 55'. Hujus & altitudinis Lunæ observatæ differentia est scrup. 30'; quanta tunc erat parallaxis Lunæ in circulo verticali. Quamobrem per 3^m clementum, Luna distabat à centro Terræ semidiametris Terræ 54° 0' . Nam

Vt sinus parallaxios Lunæ 886 se habet ad sinum distantię Lunæ vi-
lę à vertice 47843; ita una Terræ semidiametru ad semidiametros Ter-
ræ 54° 0', quibus Luna distabat à centro Terræ.

Respondent autem semidiametris Terræ 54° 0', particulæ radij orbis Lunę 91398. Nam in præmissi Diagrammatiis Triangulo rectangulo AR P, datur latus PR 7130, cum angulo ad A grad. 4° 28' 28". Itaque per 7^m Tertij Trigonometriæ nostræ, basis AP est partic. 91398. Nam

Vt PR sinus anguli ad A 7801 ad AP 100000; ita PR 7130 ad AP 91398 distantiam Lunę à centro Terræ in particulis radij Orbis Lunæ 100000.

Porro ut particulæ 91398 distantię Lunaris à centro Terræ in obser-
vatione nostrâ, respondent semidiametris Terræ 54° 0'; ita etiam particu-
le 108600 distantię Lune Apogę à Terrę centro cum sitiens vel plena
erit, respondent semidiametris Terræ 64°. Est enim per auream
regulam,

Vt particulæ 91398 ad semidiametros Terræ 54° 0'; ita particulæ
108600 ad semidiametros Terræ 64°.

Quamobrem ex hac quoque observatione manifestum est, Lunam Apo-
gę cum nova vel plena est, abesse à centro Terrę semidiametris
Terræ 64°. Quod demonstrare oportuit. Scquitur nunc observatio
nostra tertia.

OBSERVATIO TERTIA.

Anno Christi 1602, 26 die Septembris, horis à meridie equalibus 16 59, observavimus Goesę per amplum nostrum Quadrantem altitudinem Lunæ meridianam apparentem grad. 59 39'.

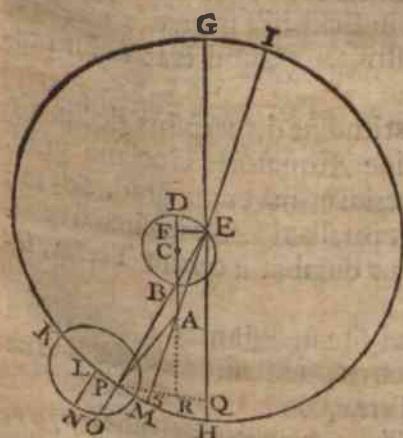
Capta vero hæc quoque altitudo est per Lunæ umbram. Splendor enim Lunæ tantus erat, ut umbra superioris pinnacidi in inferiore pinnacido distincte videretur.

Altitudo vero centri Lunæ vera erat grad. 60 12'. Nam verus locus Lunæ in Ecliptica fuit in grad. 27 24' 32" II, cum latitudine grad. 1 44' 51" austrina. Quod ita probo.

Ab initio annorum Christi ad hanc observationem effluxerunt anni Juliani pleni 1601, menses anni communis 8, dies 25, horæ sub Meridiano Goesano apparenter 16 59', exacte 16 40'. Quibus debentur hi motus.

	Sext.	gr.	
Medius Lunæ à Sole	4	14	49
Anomalia centri	2	29	39
Anomalia orbis	2	31	42
Medius motus Lunæ à vero Äquin.	1	30	20
Medius motus latitudinis Lunæ	1	52	19

Ex quibus motibus mediis colligitur verus motus Lunæ in longitudinem & latitudinem, hoc modo.



Sit in adjuncto schemate anomalia centri BE grad. 149 39' 28", hujusque residuum ad semicirculum DE grad. 30 20' 32". Sinus illius EF est 50517, & sinus complementi CF 86301 particularum, quarum CD est 100000; at quartum CD est 2370, EF est 1197, & CF 2045, & AF 13015.

Secundo, sit arcus NK O anomaliae motus reciproci grad. 299 18' 56", duplus scz. anomaliae centri: reliquus igitur ad circulum arcus ON est grad. 60 41' 4". Huius sinus LP est particul. 87194, quarum LN est 100000;

sed quarum LN est 7000, LP est 6104, & eius arcus grad. 3 30'. B Addc

Adde hunc ad arcum GL anomaliæ orbis Lunæ mediæ grad. 151 42' 26'', & prodibit arcus GLP anomaliæ orbis Lunæ mediæ æquatæ grad. 155 12' 26''. Residuum huius ad semicirculum est arcus PH gr. 24 47' 34'' ; cuiusque sinus PQ 41934, & complementi EQ 90782 particularum quarum EP est 100000. Aufer vero RQ id est, EF 1197, ex PRQ 41934, & remanebit PR 40737. Item tolle AF 13015 ex FR, id est EQ 90782, eritque residua AR 77767.

Dantur ergo in Triangulo rectangulo ARP latera, AR 77767, & PR 40737; Itaque angulus ad A est grad. 27 38' 50''. Nam per 7^m Tertii Trigonometriæ nostræ,

Vt AR 77767 est ad PR 40737, ita AR 100000 ad PR 52383 tangentem anguli ad A grad. 27 38' 50''.

At vero angulus P EH id est, arcus PH inventus supra est grad. 24 47' 34''. Angulus igitur EPA dictorum angulorum differentia grad. 2 51' 16'', est prosthaphæresis orbis subtractiva. Aufer igitur hanc ex medio motu Lunæ à vero Äquinocio grad. 0 20' 12'' S, & reliquis erit verus Lunæ motus in suo orbe, in grad. 27 28' 56'' II, sed in Eclipticain grad. 27 24' 32'' II.

Subducito quoq; candem prosthaphæresin ex motu latitudinis Lunæ medio grad. 112 19' 40'', & remanebit motus latitudinis Lunæ verus grad. 109 28' 24'', ipsaque latitudo Lunæ grad. 1 44' 51'' austrina.

Manifestum igitur est, Lunam anno Christi 1602, 26 die Septembbris horis à meridie æqualibus 16 59', fuisse in Ecliptica in grad. 27 24' 32'' II cum latitudine grad. 1 44' 51'' austrina. Quod erat nobis probandum.

Porrò ex hac Lunæ longitudine & latitudine datur ipsius declinatio grad. 21 43'; borea; quæ cum altitudine Äquatoris Goesana grad. 38 29, componit Lunæ altitudinem meridianam veram grad. 60 12'; majorem visâ, scrup. 33'; quæ debentur parallaxi Lunæ in circulo verticali. Quare per 3 elementum huius, Luna distabat à centro Terræ, semidiametris Terræ 51 52' fere. Nam

Vt sinus parallaxios Lunæ 974, ad sinum distantiae Lunæ visæ à vertice 50528, ita una Terræ semidiametru, ad semidiametros Terræ 51 52', quibus Luna distabat à centro Terræ.

Distabat vero tunc etiam Luna à Terræ centro particulis 87791, quærum radius orbis Lunæ est 100000. Nam in Triangulo ARP rectangulo, datur angulus ad A gr. 27 38' 50'', cum latere PR 40737; ergo

ergo basis A P^o, distantia Lunæ à centro Terræ est particularum 87791.
Nam per 7^m Tertiī Trigonometriæ nostræ est,

Vt P R sinus anguli ad A 46402 ad A P 100000; ita P R 40737
ad A P 87791, distantiam Lunæ à centro Terræ.

Respondent igitur in nostra observatione particulæ 87791, semidiametris Terræ 51 52': & proinde particulæ 108600, distantia Lunæ apogææ à centro Terræ cum nova vel plena est, respondent semidiametris Terræ 64 $\frac{1}{2}$. Est enim per auream regulam,^{51. 52.}

Vt particulæ 87791 ad semidiametros Terræ 51 50'; ita particulæ 108600 ad semidiametros Terræ 64 $\frac{1}{2}$.

Patet ergo ex hac quoq; observatione, Lunam apogæam in Noviluniis & Pleniluniis distare à centro Terræ semidiametris Terræ 64 $\frac{1}{2}$; & proinde elementi nostri veritatem prorsus esse indubitatam. Nam præterquam quod Nos ex diversis Lunæ observationibus eandem collegeimus Lunæ Apogææ in Noviluniis & Pleniluniis à centro Terræ distantiam: Hipparchus quoque & Ptolemeus, diligentissimi cœlestium ~~castra~~
~~uicinorum~~ observatores, non aliam Lunæ à centro Terræ distantiam invenere quam Nos; argumento certissimo, quod ea sola cum cœlo consentiat. Deceptus est igitur à malefidis observationibus Vir Magnus Nicolaus Copernicus, qui maximam novæ & plenæ Lunæ à centro Terræ distantiam prædictit semidiametrorum Terræ 65 $\frac{1}{2}$. Multò magis hallucinatus est Tycho Brahe, qui eandem fecit semidiametrorum Terræ 58 8'. Est enim ea saltē sex semidiametris Terræ minor justa. Sit ergo nobis ratum, quod satis superque jam comprobatum est, Lunam sitientem & plenam distare maximè à centro Terræ, semidiametris Terræ 64 $\frac{1}{2}$. Quod erat Nobis demonstrandum.

ELEM. VII. Minima Lunæ novæ & plenæ à Terra centro distantia est semidiametrorum Terræ 54 0'. Dividue autem Lunæ distantia maxima est semidiametrorum Terræ 66 58'; & minima semidiametrorum Terræ 51 12'.

Est enim ex nostris principijs maxima sitientis & plenæ Lunæ à centro Terræ distantia particularum 108600, quarum radius orbis Lunæ est 100000, & minima particularum earundem 91400. Maxima vero Lunæ dividua à centro Terræ distantia est particularum earundem 113340, & minima particul. 86660. Quamobrem per auream regulam est,

Vt particulæ 108600, ad semidiametros Terræ 64 $\frac{1}{2}$;

Ita quoque particul. 91400, ad semidiametros Terræ 54 0'.

Etiam particulæ 113340, ad semidiametros Terræ 66 58'.

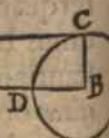
Denique particulæ 86660, ad semidiametros Terræ 51 12'.

Quæ demonstrare oportuit.

ELEM. VIII. Parallaxis Lunæ Apogee in Horizonte, cum nova est aut plena, scrupulorum est 53° 33' & perigee scrup. 63° 39'. Horizontalis autem parallaxis Apogee Lunæ in Quadraturis est scrup. 51° 20' & perigee scrup. 67° 6'.

Horizontalem Lunæ parallaxin appello, quæ fit circa altitudinem Lunæ in Horizonte. Copernicus eam vocat parallaxin Lunæ orientis vel occidentis.

A



Modus autem investigandi eam est hic. Sit in adjuncto schemate B centrum Terræ, eiusque circulus D C D, & semidiameter B C. Asit Lunæ centrum constitutæ in rationali Horizonte: & C A linea visio- nis Lunæ ex C Terræ superficie. Ergo B A est distantia Lunæ à B centro Terræ; angulusque C A B est parallaxis Lunæ Horizontalis. Quæ hoc modo invenitur. In Triangulo A C B rectangulo ad C, datur basis A B distantia Lunæ à Terræ centro; cum latere B C semidiame- tro Terræ; ergo per 7^m Tertii Trigonometriæ nostræ invenitur angu- lus B A C parallaxios Lunæ Horizontalis quæsitæ. Est enim

Vt A B distantia Lunæ à centro Terræ, ad B C Terræ semidiametrum; ita A B radius, ad B C sinum anguli B A C parallaxios Horizontalis quæsitæ.

Exempli gratia, definiendæ sint parallaxes Horizontales Lunæ, in quatuor illis limitibus quos recentui.

In primo limite distantia Lunæ à centro Terræ est partium 64 $\frac{1}{2}$ qua- rum Terræ semidiametru est una. Itaque parallaxis Lunæ Horizontalis est scrup. 53° 33''. Nam

Vt A B 64 $\frac{1}{2}$ ad B C 1; ita AB 100000 ad BC 1558 sinum anguli CAB parallaxios Lunæ Horizontalis scrup. 53° 33''.

In se-

In secundo limite distantia Lunæ à centro Terræ est part. 54°, quarum Terræ semidiameter est una. Ergo parallaxis Lunæ Horizontalis est scrup. 63' 39". Nam

Vt AB 54°, ad BC 1; ita AB 100000 ad BC 1851 sinum parallaxios Lunæ Horizontalis scrup. 63' 39".

In tertio limite distantia Lunæ à centro Terræ est partium 66 58', quarum Terræ semidiameter est una. Quare parallaxis Lunæ Horizontalis est scrup. 51' 20". Nam

Vt AB 66 58' ad BC 1; ita AB 100000 ad BC 1493 sinum parallaxis Horizontalis Lunæ scrup. 51' 20".

Postremò in quarto limite distantia Lunæ à centro Terræ est part. 51 12', quarum semidiameter Terræ est una. Itaque parallaxis Lunæ Horizontalis est scrup. 67' 6". Nam

Vt AB 51 12' ad BC 1; ita AB 100000 ad BC 1953, sinum parallaxios Lunæ Horizontalis scrup. 67' 6".

Et sic quoque ex quibuscumque aliis Lunæ distantiis, parallaxes Lunæ Horizontales definiuntur. Sunt enim distantiæ & parallaxes Lunares inter se analogæ, adeo ut hæc ex illis facile colligantur. Enimvero ut ex observata Lunæ parallaxi, prompte investigatur ipsius distantiæ à centro Terræ, per 6^m hujus; ita viceversâ ex data Lunæ à centro Terræ distantiâ, statim definitur ipsius parallaxis, per præsens Elementum.

Sed hæc quidem sunt quæ de Distantiis & Parallaxibus Lunari- bus, in prima Dimensionis Lunæ parte, demonstranda mihi fuerunt. De quorum veritate & certitudine quo minus quis dubitet, adducam in pleniorum comprobationem eorum quæ jam à nobis demonstrata sunt, non modo experimentum unum (quod ante me fecit Nicolaus Copernicus Libro Revolut. I v, capite 27, & post eum Christianus Longomontanus in parte secunda Astronomie Danice pag. 126, & 157) sed experimenta saltem septendecim; eaque omni exceptione ma-jora. Ex quibus Sole clarius patebit, parallaxes Nostras, & quæ ex eis prodita sunt, rectè se habere. Addam quoque singularum Observatio-num calculum, ex Tabulis nostris Astronomicis restitutis depromptum; ut ex eo Viri docti intelligent, quantum à Nobis in Astronomiæ resti-tutione jam nunc sit effectum.

*Confirmatio eorum quæ circa Lunæ distantias & parallaxes sunt exposita ;
& primum per Observationes Lunæ ad Pleiades.*

O B S E R V A T I O P R I M A .

Anno quadragesimo septimo primæ *Calippicę periodi*, qui erat annus à Nabonassare 465, die 29 mensis Athyr, hora noctis tertia exeunte, hoc est, æqualibus horis 3 20' ante medium noctem, *Timocharis* animadvertisit *Alexandrię*, medium Lunæ partem inductam fuisse ad tertiam stellam in medietate Pleiadum succedente, hoc est, ad orientalem Pleiadum : eratque stella borealior paulò Lunæ centro. *Ptolemaeus* Libro *Magni Operis* v i i , cap. 3.

Ab initio annorum Nabonassariorum ad hanc observationem sunt anni Ægyptii pleni 464, menses 2, dies 8, horæ sub *Alexandrino* Meridiano apparenter 8 40', sub Goesano, horæ 6 20', examinatim horæ 6 21'. hoc est, Sexagenæ dierum 47" 3', dies 48, scrup. 15' 52' $\frac{1}{2}$. Quibus debentur hi motus.

Æ Q U I N O C T I O R V M .

	Sex.	gr.	'.	".
Anomalia Æquinoctiorum	5	15	19	40.
Prosthaphæresis addenda			52	18.
Æqualis motus primæ Arietis	0	0	41	39.
Ergo verus motus	0	1	33	57.
Orientalis Pleiadum distat à prima γ	0	27	19.	
Erat igitur stella in grad.	28	52	57	γ.
cum Latitudine borca grad. 3 51'.				

S O L I S .

	Sex.	gr.	'.	".
Æqualis motus Solis à medio Æquin.	5	4	5	25.
Ab Æquinoctio vero	5	4	57	43.
Ascensio recta Solis temp. 309 35'.				

L U N A E .

	Sex.	gr.	'.	".
Medius motus Lunæ à Sole	1	32	39	6.
Anomalia centri	3	5	18	12.
Prosthaphæresis centri subtr.			37	42.
Scrupula proportionalia 60.				
Anomalia orbis media .	1	47	52	31.
Anoma-				

	Sex.	gr.	'.	".
Anomalia orbis æquata	1	46	14	49.
Prosthaph. orbis subtrahenda		7	34	45.
Æqualis motus Lunæ ab Æquin. vero o		37	36	49.
Ergo Luna erat in orbe suo, in grad.		0	2	4 8.
Sed in Ecliptica in grad.		29	55	8 v.
Æqualis motus latitudinis Lunæ	5	26	8	48.
Motus latitudinis verus	5	18	34	3.
Ergo vera latitudo Lunæ		3	56	45 bor.

Culminabat autem *Alexandriæ* horis à meridie 8° 40', gradus 20° II, cum angulo grad. 94° 24'. Gradus culminans distabat à vertice grad. 7° 29'. Inter gradum culminantem & locum Lunæ erant grad. 50° 5', occasum versus. Ergo locus Lunæ distabat à vertice grad. 51° 3'. Angulus parallacticus erat grad. 9° 34'. Parallaxis Horizontalis Lunæ scr. 59° 46''. Parallaxis altitudinis scrup. 47' 0''. Parallaxis longitudinis scrup. 46' 18'' subtrahenda. Parallaxis latitudinis scrup. 7' 49'' subtrahenda. Itaque centrum Lunæ videbatur in grad. 29° 8' 50'' v, cum latitudine grad. 3° 48' 56''. Stella vero erat in grad. 28° 52' 57'' v, cum latitudine borea grad. 3° 51'. Ergo differentia longitudinum centri Lunæ & stellæ erat scr. 15° 53'', differentia latitudinum scrup. 2' 4'' ; & proinde distantia centri Lunæ à stella scrup. 16' 1'', æqualis proxime semidiometro Lunæ scr. 16' 36''. Erat igitur margo Lunæ orientalis inductus ad orientalem Pleiadum, stellaque videbatur nonnihil borealior Lunæ centro; omnibus modis ut *Timocharis* observavit.

O B S E R V A T I O S E C V N D A.

Anno Domitianæ Cæsaris duodecimo, à Nabonassare 840, die 2 mensis Tybi, hora noctis tertia incipiente, *Agrippa* animadvertisit in *Bithynia*, sub latitudine grad. 43, & longitudine temporum 65° 30', Lunam obtinuisse succedentem austrinamque Vergiliarum partem. *Ptolemeus* Libro *Magni Operis* v 11, cap 3.

Ab initio annorum Christi ad hanc animadversionem sunt anni Juliani pleni 91, menses anni Bisextilis 10, dies 28, horæ sub meridiano Bithynico 7° 0' apparenter, sub Goetano 4° 20', examinatim 4° 2'. Quibus debentur hi motus.

ÆQVI-

ÆQUINOCTIORVM.

	Sex.	gr.	'.	".
Anomalia Æquinoctiorum	o	33	58	19.
Prosthaphæresis subtrahenda			41	29.
Æqualis motus primæ stelle Arictis	o	6	1	53.
Motus verus ejusdem	o	5	20	24.
Orientalis Pleiadum distat à prima ν	o	27	19.	
Erat igitur in grad.		2	39	24. 8.
cum latitudine borea grad. 3 51.				

S O L I S.

	Sex.	gr.	'.	".
Æqualis motus Solis à medio Æquin.	4	6	56	40.
Ab Æquinoctio vero	4	6	15	11.
Ascensio recta Solis temp. 244 19.				

L V N A.

	Sex.	gr.	'.	".
Medius motus Lunæ à Sole	2	22	13	38.
Anomalia centri	4	44	27	16.
Prosthaphæresis centri subtr.		10	30	12.
Scrupula proportionalia 26'.				
Anomalia orbis media	5	27	46	30.
Anomalia orbis æquata	5	17	16	18.
Prosthaph. orbis addenda		3	53	11.
Æqualis motus Lunæ ab Æquin. vero	o	28	28	49.
Ergo Luna erat in Orbe suo, in grad.		2	22	0. 8.
Sed in Ecliptica in grad.		2	25	2. 8.
Æqualis motus latitudinis Lunæ	o	8	32	51.
Verus motus latitudinis Lunæ	o	12	26	2.
Ergo latitudo Lunæ grad.	o	59	41	bor.

Culminabat autem in Bithynia horis æqualibus à meridie 7. grad. 19 28' 8., cum angulo grad. 67 13. Gradus culminans distabat à vertice grad. 47 13'. Inter gradum culminantem, & locum Lunæ erant gradus 42 42' ortum versus. Ergo locus Lunæ distabat à vertice grad. 46 13'. Angulus parallacticus erat grad. 69 36'. Parallaxis Horizontalis Lunæ scrup. 55' 23". Parallaxis altitudinis scrup. 40' 37". Parallaxis

tallaxis longitudinis scrup. $14^{\circ} 29''$ addenda. Parallaxis latitudinis scr. $38' 4''$ subtrahenda. Itaq; Lunæ centrum videbatur in grad. $2^{\circ} 39' 31''$, cum latitudine borea grad. $4^{\circ} 21' 37''$. Orientalis autem Pleiadum erat in grad. $2^{\circ} 39' 24' 8''$, cum latitudine borea grad. $3^{\circ} 51'$. Differencia itaque longitudinum centri Lunæ & stellæ erat scrup. $6' 7''$. Differentia latitudinum scrupul. $30' 37''$. Distabat igitur stella à Lunæ centro scrup. $30' 37''$, sed à cornu Lunæ austroino scrup. $15' 32''$. Semidiameter enim Lunæ erat scrup. $15' 5''$. Adhæc cornu Lunæ austroinum medio erat loco inter centrum Lunæ & stellam, & quidem in eadem recta linea. Obtinebat igitur Luna cornu suo austroino orientalem Pleiadum, quemadmodum Agrippa in Bithynia observavit.

OBSERVATIO TERTIA.

Anno Christi 1487, cùm altitudo meridiana Canis minoris (non Lunæ) esset grad. 47, Bernardus Waltherus Regiomontani discipulus observavit Norimbergæ, sub latitudine grad. $49^{\circ} 24'$, & longitudine temporum $33^{\circ} 45'$, Lunam austroino cornu contingere borcalissimam Pleiadum. Vide Observata Bernardi Waltheri.

Declinatio Canis minoris erat grad. $6^{\circ} 22'$ borea, quæ ad altitudinem Äquatoris Norimbergensem grad. $40^{\circ} 36'$ aggregata, præbet altitudinem meridianam Canis minoris grad. $46' 58'$, id est, grad. 47 ferè, vix differentem ab observata.

Ascensio recta Canis minoris erat temp. $108^{\circ} 33'$; à quâ si auferatur ascensio recta Solis temp. $350^{\circ} 20'$, relinquuntur tempora $118^{\circ} 13'$, quibus Sol distabat à Meridiano. Itaque superior observatio facta est Norimbergæ horis à meridie $7^{\circ} 53'$. Bernardus Waltherus habet horas $7^{\circ} 52'$.

Ab initio annorum Christi ad hanc observationem sunt anni Iuliani pleni 1486, mēnsis unus, dīs 27, horæ sub Norimbergensi meridiano apparterent $7^{\circ} 53'$, sub Goesano horæ $7^{\circ} 20'$, examinatum horæ $7^{\circ} 26'$. Quibus debentur sequentes motus.

ÆQUINOCTIORVM.

	Sex.	gr.	'	"
Anomalia Æquinoctiorum	5	26	30	5.
Prosthaphæresis Æquinōct. addenda			40	59.
C				Æqua-

	<i>Sex.</i>	<i>gr.</i>	<i>'.</i>	<i>".</i>
Æqualis motus primæ Arietis.	0	25	52	58.
Ergo verus motus	0	26	33	57.
Canis minor distat à prima Arietis	1	22	41.	
Itaque Canis minor erat in grad.		19	14	57 5.
Cum latitudine austrina grad.		15	54.	
Boreal. Pleiadum distat à prima Ariet.	0	26	21.	
Erat ergo in grad.		22	54	57 8.
Cum latitudine borea grad.		4	29.	

S O L I S.

	<i>Sex.</i>	<i>gr.</i>	<i>'.</i>	<i>".</i>
Æqualis motus Solis à medio Æquin.	5	46	49	41.
Ab Æquinoctio vero	5	47	30	40.
Ascensio recta Solis temp. 350 20.				

L U N A.

	<i>Sex.</i>	<i>gr.</i>	<i>'.</i>	<i>".</i>
Medius motus Lunæ a Sole	1	9	55	28.
Anomalia centri	2	19	50	56.
Prosthaphæresis centri addenda		10	45	39.
Scrupula proportionalia 54.				
Anomalia orbis media	2	21	18	35.
Anomalia orbis equata	2	32	4	14.
Prosthaphæresis orbis subtrahenda		3	54	15.
Æqual. motus Lunæ ab Æquin. vero	0	57	26	8.
Ergo Luna erat in Orbe suo & Ecl. in gr.		23	31	53 8.
Æqualis motus latitudinis Lunæ	0	3	28	29.
Motus latitudinis verus	5	59	34	14.
Ergo latitudo Lunæ erat grad.		5	14	21 bor.

Culminabat autem Norimbergæ horis à meridie 7 53', gradus 17
 Cancri, cum angulo grad. 82 44'. Gradus culminans distabat à Ver-
 tice grad. 26 59'. Inter gradum culminantem, & locum Lunæ erant
 gradus 53 29' occasum versus. Ergo locus Lunæ distabat à Vertice
 grad.

grad. 54 47'. Angulus parallacticus erat gr. 33 25'. Parallaxis Lunæ Horizontalis scrup. 65' 31". Parallaxis altitudinis scrup. 54' 18". Parallaxis longitudinis scrup. 45' 18" auferenda. Parallaxis latitudinis scrup. 29' 43" subtrahenda. Itaque centrum Lunæ videbatur in grad. 22 46' 35" \varnothing , cum latitudine borea grad. 4 44' 38'. Sed borealis-sima in quadrilatero Pleiadum erat in grad. 22 54' 57" \varnothing , cum latitudine borea grad. 4 29'. Quare differentia longitudinum centri Lunæ & stellæ erat scrup. 8' 22'. Differentia latitudinum scrup. 15' 38". Distabat igitur stella à centro Lunæ scrup. 17' 43". Semidiameter autem Lunæ erat scrup. 18' 26". Ergo Luna contingebat austrino suo cornu, borealissimam in quadrilatero Pleiadum; omnibus modis ut *Bernardus Waltherus Norimbergæ* conspexit.

O B S E R V A T I O Q U A R T A.

Anno Christi 1598, 29 Martii, fluente horâ vespertinâ octavâ, *Ioannes Keplerus* vidit Gratii sub latitudine grad. 47 2', & longitudine temporum 39 15', Lunam conjunctam occidentalibus in quadrilatero Pleiadum, sic ut non plus sextâ diametri Lunaris parte à proxima recesseret. Extremo margine tantum à lucente magnitudinis tertix distabat, quanta erat amplitudo corporis Lunaris. Vide *Astronomiam Opticam Kepleri*, pag. 247.

Ab initio annorum Christi ad hanc observationem sunt anni Juliani pleni 1597, menses communes 2, dies 28, horæ sub Gratiensi Meridiano 8 43' apparenter, sub Goesano horæ 7 48', examinatim horæ 7 45. Quibus debentur h̄ i motus.

ÆQVINOCTIORVM.

	Sex.	gr.	'	"
Anomalia Æquinoctiorum	5	49	48	26.
Prosthaphæresis Æquin. addenda			13	9.
Motus æqualis primæ Arictis	0	27	27	52.
Ergo motus verus primæ Arictis	0	27	41	1.
Occidentalior Pleiad. distat à prima γ	0	25	54.	
Fiat ergo in grad.		23	35	18.
Cum latitudine borea grad. 4 12'.				
	C 2			Boreæ-

	Sex.	gr.	'.	"
Borealior Pleiadum distat à prima ν	0	26	21.	
Erat igitur in grad.		24	2	I 8.
cum latitudine borea grad. 4 29'.				
Lucida Plciadum distat à prima ν	0	26	42.	
Erat ergo in grad.		24	23	I 8.
cum latitudine borea grad. 4 6'.				

S O L I S.

	Sex.	gr.	'.	"
Medius motus Solis ab Æquin. med.	0	16	31	2.
Ab Æquinoctio vero	0	16	44	II.
Verus motus Solis	0	18	41	35 ν.
Ascensio recta Solis temp. 17 14'.				

L V N A.

	Sex.	gr.	'.	"
Medius motus Lunæ à Sole	0	33	10	36.
Anomalia centri	1	6	21	12.
Prostaphærisis centri addenda	9	14	49.	
Scrupula proportionalia 21'.				
Anomalia orbis media	4	54	14	5.
Anomalia orbis æquata	5	3	28	54.
Prostaph. orbis addenda		4	37	4.
Medius motus Lunæ ab Æquin. vero	0	49	54	47.
Ergo Luna erat in Orbe suo, in grad.		24	31	51 8.
Sed in Ecliptica in grad.		24	29	20 8.
Medius motus latitudinis Lunæ	5	44	54	45.
Verus motus latitudinis Lunæ	5	49	31	49.
Ergo vera latitudo Lunæ erat grad.		5	0	29 bor.

Culminabat autem Gratii horis à meridie 8 43', gradus 25 43' Ω, cum angulo grad. 70 14'. Gradus culminans distabat à Vertice grad. 34 3. Inter gradum culminantem, & locum Lunæ erant gradus 91 14' occasum verius. Ergo locus Lunæ distabat à Vertice gradibus 80 7'. Angulus parallacticus erat grad. 31 47'. Parallaxis Lunæ

Lunæ Horizontalis scrupul. $54' 56''$. Parallaxis altitudinis scrupul. $54' 15''$. Parallaxis longitudinis scrup. $46' 4''$ subtrahenda. Parallaxis latitudinis scrup. $28' 3''$ subtrahenda. Ergo centrum Lunæ videbatur in grad. $23^{\circ} 43' 16'' \text{ }\sigma$, cum latitudine borea grad. $4^{\circ} 31' 57''$. Inferior autem duarum occidentalium in quadrilatero Pleiadum, puta occidentalior Pleiadum erat in grad. $23^{\circ} 35' 1'' \text{ }\sigma$, cum latitudine borea grad. $4^{\circ} 12'$. Differentia igitur longitudinum centri Lunæ & occidentalioris Pleiadum erat scrup. $8' 15''$, & differentia latitudinum scrup. $19' 57''$; & proinde distantia stellæ à centro Lunæ scrup. $21' 15'$, sed ab extremo Lunæ margine, scrup. $5' 53''$. Semidiameter enim Lunæ erat scrup. $15' 22''$.

Borealior Pleiadum erat in grad. $24^{\circ} 2' 1'' \text{ }\sigma$, cum latitudine borea grad. $4^{\circ} 29'$. Differentia igitur longitudinum centri Lunæ & borealioris Pleiadum erat scrup. $18' 45''$, & differentia latitudinum scrup. $2' 57''$; Et proinde stella distabat à centro Lunæ scrup. $18' 58'$, sed à proximo Lunæ margine scrup. $3' 36'$, hoc est, minus sextâ parte Diametri Lunæ.

Lucida Pleiadum erat in grad. $24^{\circ} 23' 1'' \text{ }\sigma$, cum latitudine borea grad. $4^{\circ} 6'$. Differentia igitur longitudinum centri Lunæ, & lucidae Pleiadum erat scrup. $39' 45''$, & differentia latitudinum scrup. $35' 57''$. Distabat ergo lucida Pleiadum à centro Lunæ scrup. $47' 14''$; sed ab extremo Lunæ margine scrup. $31' 52''$, hoc est intervallo Diametri Lunæ. Erat enim Diameter Lunæ scrup. $31'$ proxime.

Quare tota Kepleri observatio, cum numeris nostris exactè convenit.

Observationes Lunæ ad Palilicum.

O B S E R V A T I O P R I M A .

Anno Christi 1497, septimo Idus Martii, post occasum Solis, cùm Luna abesset à polo Horizontis gradibus $84^{\circ} 0'$; Nicolaus Copernicus conspexit Bononiæ, sub latitudine grad. $43^{\circ} 54'$, & longitudine temporum $34\frac{1}{2}$, fulgentiorem stellam Hyadum, applicatam parti Lunæ tenetrix, jamque delitescentem inter cornua, propinquiorum vero austrino cornu, per trientem quasi latitudinis sive Diametri Lunæ. *Copernicus Revolutionum* IV, cap. 27.

Factum id est horis à meridie 10 45' ferè. Nam ex distantia Lunæ à Vertice grad. 84, & declinatione Lunæ borea grad. 16 18', cum elevatione Poli Bononiensi grad. 43 54', colligitur distantia Lunæ à Meridiano occasum verius, temp. 97 29', quæ cum ascensione recta Lunæ temp. 62 48', componit ascensionem rectam m. c. temp. 160 17'. Hinc verò ablata ascensione rectâ Solis temp. 359 5', relinquitur distantia Solis à Meridiano temp. 161 12', hoc est horarum æqualium 10 45' proximè, quæ Goesæ fuerunt horæ 10 9'. Nam Goesæ est occidentalior Bononiâ temporibus 9.

Ab initio annorum Christi ad hanc animaduersionem, sunt anni Iuliani pleni 1496,, menses anni communis duo, dies 8, horæ sub Meridiano Bononiensi 10 45' apparenter, sub Goesano horæ 10 9', examinatim horæ 10 12', Quibus debentur hi motus.

Æquinoctiorum.

	Sex.	gr.	'	"
Anomalia Æquinoctiorum	5	28	36	18.
Prosthaphæresis Æquinoct. addenda			38	41.
Æqualis motus primæ stellæ Arietis	0	26	1	32.
Ergo verus motus	0	26	40	13.
Palilicum distat à prima Arietis	0	36	35.	
Erat igitur in grad.		3	15	13
cum latitudine austrina grad. 5 30.				II.

S O L I S.

	Sex.	gr.	'	"
Æqualis motus Solis à medio Æquin.	5	56	22	23.
Ab Æquinoctio vero	5	57	1	4.
Ascensio recta Solis temp. 359 5'.				

L U N A.

	Sex.	gr.	'	"
Æequalis motus Lunæ à Sole	1	13	50	40.
Anomalia centri	2	27	41	38.
Prosthaphæresis centri addenda			9	11
Scrupula proportionalia 56.				12.
Anomalia orbis media	1	46	47	55.
				Anoma-

	Sex.	gr.	'	"
Anomalia orbis æquata	I	55	59	7.
Prostaphæresis orbis subtrahenda		7	5	21.
Æqualis motus Lunæ ab Æquin. vero	I	10	51	53.
Ergo Luna erat in Orbe suo in grad.		3	46	32 $\pi.$
Sed in Ecliptica in grad.		3	51	43 $\pi.$
Æequalis motus latitudinis Lunæ	3	30	52	41.
Ergo verus motus latitudinis	3	23	47	20.
Ipsaque Lunæ latitudo austrina grad.	4	48		4.

Culminabat autem Bononiæ horis à meridie 10 45' gradus 8 39'
 , cum angulo grad. 67 58'. Gradus culminans distabat à Vertice
 grad. 35 34'. Inter gradum culminantem & locum Lunæ erant grad.
 94 47' occasum versus. Itaque locus Lunæ distabat à Vertice grad.
 81 23'. At centrum Lunæ aberat à Vertice grad. 84. Itaque angulus
 parallacticus erat grad. 33 19'. Parallaxis Lunæ Horizontalis erat
 scrup. 61' 14". Parallaxis altitudinis scrup. 61' 0". Parallaxis longi-
 tudinis scrup. 50' 58" subtrahenda. Parallaxis latitudinis scr. 33' 28"
 addenda. Itaq; Luna conspiciebatur in grad. 3 0' 45" $\pi.$, cum lati-
 tudine austrina gr. 5 21' 32". Stella vero erat in gr. 3 15' 13", cum la-
 titudine austrina grad. 5 30'. Quare differentia longitudinum centri
 Lunæ & stellæ erat scrup. 14' 28". Differentialia longitudinum scr. 8' 28".
 Et proin intervallum centri Lunæ & stellæ scr. 16' 35". Semidiometer
 vero Lunæ erat scr. 17' 7". Applicata ergo erat stella parti Lunæ te-
 nebrosæ, jamque delitescebat inter cornua, & vicinior erat austro cor-
 nu scrup. 8' 28", id est, triente ferè diametri Lunæ; haud alter quām
Nicolaus Copernicus Bononiæ observavit.

O B S E R V A T I O S E C V N D A.

Anno Christi 1608, die 12 Februarii, triente horæ post septimam
 vespertinam, conspeximus Goesæ sub latitudine grad. 51 31', & longi-
 tudine temp. 25 30', Lunam parte suâ tenebrosa ingredientem super
 Palilicum; eratque stella borealior Lunæ centro dobrante ferè semi-
 diametri Lunæ.

Ab initio annorum Christi ad hanc animadversionem sunt anni Iulia-
 ni pleni 1607, mensis unus, dies 11, horæ sub Goesano Meridiano ap-
 parenter 7 20', examinatim horæ 7 25'. Quibus debentur hi motus.

ÆQVINOCTIORVM.

	Sex.	gr.	:	"
Anomalia Æquinoctiorum	5	51	52	46.
Prosthaphæresis Æquinoct. addenda			12	30.
Æqualis motus primæ stellæ Arietis	0	27	36	18.
Verus motus ejusdem	0	27	48	48.
Palilicium distat à prima Arietis	0	36	35.	
Erat igitur in grad.		4	23	48
cum latitudine austrina grad. 5 36.				ii.

S O L I S .

	Sex.	gr.	:	"
Æqualis motus Solis à medio Æquin.	5	31	43	33.
Ab Æquinoctio vero	5	31	56	3.
Ascensio recta Solis temp. 335 31'.				

L U N A .

	Sex.	gr.	:	"
Æequalis motus Lunæ à Sole	1	24	56	56.
Anomalia centri	2	49	53	52.
Prosthaphæresis centri addenda		3	9	54.
Scrupula proportionalia 60'.				
Anomalia orbis media	4	19	15	47.
Anomalia orbis æquata	4	22	25	41.
Prosthaphæresis orbis addenda		7	40	0.
Æequalis motus Lunæ ab Æquin. vero	0	56	52	59.
Ergo Luna erat in Orbe suo in grad.		4	32	59 ii.
Sed in Ecliptica in grad.		4	35	29 iii.
Æequalis motus latitudinis Lunæ	3	2	47	29.
Verus motus latitudinis Lunæ	3	10	27	29.
Ergo latitudo Lunæ austrina grad.		5	10	43.
Ascensio recta Lunæ temp. 63 35, & Declinatio gr. 16 i'borea.				

Culminabat autem Gœsæ horis à meridie 7 20' gradus 25 52 ii., cum angulo grad. 91 48'. Gradus culminans distabat à Vertice gr. 28 5.

Inter

Inter gradum culinjnantem & locum Lunæ erant gradus 21° 17' occasum versus. Ergo locus Lunæ distabat à Vertice grad. 35° 14'. At centrum Lunæ aberat à Vertice grad. 39° 36'. Quare angulus parallacticus erat grad. 58° 50'. Parallaxis Horizontalis Lunæ scrup. 58' 40'. Parallaxis altitudinis scrup. 37' 55'. Parallaxis longitudinis scrup. 19' 37' subtrahenda. Parallaxis latitudinis scrup. 32' 26' addenda. Itaque centrum Lunæ videbatur in grad. 4° 15' 52" II, cum latitudine grad. 5° 43' 9' austrina. Sed Palilicum erat in grad. 4° 23' 48" II, cum latitudine austrina grad. 5° 30'. Differentia igitur longitudinum centri Lunæ & stellæ erat scrup. 7' 56": & differentia latitudinum scrup. 13' 9'. Et proinde intervallum centri Lunæ & stellæ scrup. 15' 21'. Semidiameter autem Lunæ erat scrup. 16' 25". Ingrediebatur ergo Luna parte suâ tenebrosâ super stellam fulgentem in oculo Tauri, eratque stella humilior supremo cornu Lunæ, quadrante ferè semidiametri Lunæ, omnibus modis ut Nos Goesæ conspeximus.

O B S E R V A T I O T E R T I A.

Anno Christi 1608, die 12 Februarii, vesperi, cùm Luna distaret à polo Horizontis grad. 50° 15', conspecta est Haphniæ in Daniâ sub latitudine grad. 55° 43', & longitudine temp. 36° 45', conjunctio superioris cornu Lunæ cum Palilio. Vide secundam partem *Astronomia Danica* pag. 126 & 157.

Erat hoc horis à meridie 8° 36', non 8° 43', ut in *Astronomia Danica* scribitur. Nam ex vera distantia Lunæ à Vertice, grad. 50° 15', & declinatione Lunæ borea grad. 16° 5', cum elevatione Poli Haphniensi grad. 55° 43', obtinetur distantia Lunæ à Meridiano temp. 40° 41', quæ cum alcesione recta Lunæ temp. 63° 54' constituit ascensionem rectam M. c. temp. 104° 35'. Vnde subductâ ascensione rectâ Solis temp. 335° 30', relinquitur distantia Solis à Meridiano temp. 129° 5', hoc est, horarum 8° 36', quæ Goesæ fuerunt horæ 7° 51', quia Haphnia orientalior est Goesâ temp. 11° 15'.

Ab initio annorum Christi ad hanc apimadversionem sunt anni Iuliani pleni 1607, mensis unus, dies 11, horæ sub Haphniensi Meridiano 8° 36' apparenter, sub Goesano horæ 7° 51', examinatim 7° 58'. Quibus debentur hi motus.

S O L I S.

	Sex.	gr.	'.	".
Æqualis motus Solis à med. Äquin.	5	31	44	54.
Ab Äquinoctio vero	5	31	57	24.
Ascensio recta Solis temp. 33° 32'.				

L V N A.

	Sex.	gr.	'.	".
Æqualis motus Lunæ à Sole	1	25	13	44.
Anomalia centri	2	50	27	28.
Prosthaphærcsis centri addenda			2	59
Scrupula proportionalia 60'.				56.
Anomalia orbis media	4	19	40	16.
Anomalia orbis æquata	4	22	40	12.
Prosthaph. orbis addenda			7	40
Æqual. motus Lunæ ab Äquin. vero	0	57	11	8.
Ergo Luna erat in Orbe suo, in grad.	4		51	8 II.
Sed in Ecliptica in grad.	4		53	44 II.
Æqualis motus latitudinis Lunæ	3	3	12	16.
Verus motus latitudinis Lunæ	3	10	52	16.
Ergo vera latitudo Lunæ austr. gr.	5		10	19.
Declinatio Lunæ gr. 16° 5' borea. Ascensio recta temp. 63° 54'.				

Culminabat verò Haphniæ in Dania, horis à meridie 8° 36', gradus 13° 21' 5", cum angulo grad. 84° 16'. Gradus culminans distabat à Vertice gr. 32° 53'. Inter gradum culminantem, & locum Lunæ erant grad. 38° 27' occasum versus. Ergo Locus Lunæ distabat à Vertice grad. 46° 15'; at centrum Lunæ aberat à Vertice grad. 50° 15'. Quare angulus parallacticus erat grad. 52° 9'. Parallaxis Horizontalis Lunæ scrupul. 58° 40". Parallaxis altitudinis scrupul. 45° 58". Parallaxis longitudinis scrup. 28° 12" subtrahenda. Parallaxis latitudinis scrup. 36° 15" addenda. Ergo centrum Lunæ conspiciebatur in grad. 4° 25' 32" II, cum latitudine grad. 5° 46' 34" austrina. Stella verò erat in grad. 4° 23' 48" II, cum latitudine austrina grad. 5° 30. Differentia igitur longitudinum centri Lunæ & stellæ erat scrup. 1° 44'. Differentia latitudinum scr. 16° 34". Itaque stella distabat à centro Lunæ scrup. 16° 36". Semidiametrum

diameter autem Lunæ erat scrup. 16' 25'. Erat ergo visibilis conjunctio superioris Lunæ cornu cum oculo Tauri , ut recte à Christiano Logomontano observatum est.

Observationes Lunæ ad Regulum.

O B S E R V A T I O P R I M A .

Anno Cæsaris Antonini secundo, die 9 Pharmuthi , horis à meridie ex equalibus 5 48', cum cœlum mediaret gradus 4 II ; *Ptolemæus* observavit Astrolabico instrumento Alexandriæ , sub latitudine grad. 30 58', & longitudine temp. 60 30', stellam Regiam quæ in corde Leonis est, distare à Lunæ centro in consequentia signorum grad. 57 10'. *Ptolemeus* Libro VII *Magni Operis*, capite 2.

Ab initio annorum Christi ad hanc observationem sunt anni Iuliani pleni 138 , mensis unus , dies 22 , horæ sub Alexandrino Meridiano 5 48' apparenter , sub Goesano horæ 3 28' , examinatum horæ 3 34'. Quibus debentur hi motus.

Æ Q V I N O C T I O R V N .

	Sex.	gr.	'.	".
Anomalia Æquinoctiorum	0	43	40	20.
Prosthaphæresis Æquin. subtrahenda			51	15.
Æqualis motus primæ Arietis	0	6	41	22.
Monus verus primæ Arietis	0	5	50	7.
Regulus distat à prima Arietis	1	56	40.	
Erat ergo in grad.		2	30	7 2.
cum latitudine borca grad. 0 12'.				

S O L I S .

	Sex.	gr.	'.	".
Æqualis motus Solis à med. Æquin.	5	31	32	46.
Ab Æquinoctio vero	5	30	41	31.
Ascensio recta Solis temp. 335 6'.				

L V N A E .

	Sex.	gr.	'.	".
Æqualis motus Lunæ à Sole	1	27	8	36.
Anomalia centri	2	54	17	12.
Prosthaphæresis centri addenda grad.			1	48
Scrupula proportionalia 60'.				34.
Anomalia orbis media	4	35	57	37.
Anomalia orbis æquata	4	37	46	11.
Prosthaphæresis orbis addenda			7	24
Æqualis motus Lunæ ab Æquin. vero	0	57	50	7.
Ergo Luna erat in Orbe suo in grad.		5	14	21 II.
Sed in Ecliptica in grad.		5	21	14 II.
Æqualis motus latitudinis Lunæ	3	32	19	0.
Motus verus latitudinis Lunæ	3	39	43	14.
Ergo vera latitudo Lunæ grad. 4° 2' 56" austrina.				

Culminabat autem Alexandriæ horis à meridie 5° 48', gradus 4° II., cum angulo grad. 79° 4'. Gradus culminans distabat à Vertice grad. 9° 40'. Inter gradum culminantem & locum Lunæ erat gradus 1° 21' occiduum versus. Ergo locus Lunæ distabat à Vertice grad. 9° 31'. Angulus parallacticus erat grad. 85° 44'. Parallaxis Lunæ Horizontalis scrup. 56' 41". Parallaxis altitudinis scrup. 9° 30". Parallaxis longitudinis scrup. 0° 42" subtrahenda. Quare centrum Lunæ conspiciebatur in gr. 5° 20' 32" II. Regulus vero erat in grad. 2° 30' 7" II. Ergo Regulus sequiebatur Lunam grad. 57° 10' ferè, haud aliter quam *Ptolemaeus* observavit.

O B S E R V A T I O S E C V N D A .

Anno Christi 1478, die 19 Octobris, horis 3½ ante Solis ortum, *Bernardus Waltherus* videt Norimbergæ Lunam à Regulo distantem dimidio quasi gradu. Eratque ea distantia magis à parte latitudinis, quam Luna habebat versus Septentrionem. Vide Observata *Bernardus Waltheri*.

Sol peragrabat tunc 6 gradum Scorpii, oriebatur igitur Sol Norimbergæ horis 7° 6' à media nocte. Sed propter refractionem appa-

rens

rens Solis ortus, antecessit verum saltē scrupulis horæ 5'. Itaque hæc *Bernardi Waltheri* observatio facta est Norimbergæ horis a mediâ nocte 3 31'.

Ab innitio annorum Christi ad observationem hanc, sunt anni Iuliani pleni 1477, menses communes 9, dies 18, horæ sub Norimbergensi Meridiano 15 31' apparenter, sub Goesano horæ 14 58', examinatim 14 36'. Quibus debentur hi motus.

ÆQUINOCTIORVM.

	Sex.	gr.	'	"
Anomalia Æquinoctiorum	5	24	44	50.
Prosthaphæresis Æquin. addenda			42	51.
Æqualis motus primæ Arietis	0	25	45	50.
Motus verus primæ Arietis	0	26	28	41.
Regulus distat à prima Arietis	1	56	40.	
Erat ergo in grad.		23	8	41 8.
cum latitudine borea grad. 0 31'.				

SOLIS.

	Sex.	gr.	'	"
Æqualis motus Solis à medio Æquin.	3	36	57	23.
Ab Æquinoctio vero	3	37	40	14.
Ascensio recta Solis temp. 213 38'.				

LUNÆ.

	Sex.	gr.	'	"
Æqualis motus Lunæ a Sole	4	43	1	38.
Anomalia centri	3	26	2	36.
Prosthaphæresis centri subtrahenda		7	41	39.
Scrupula proportionalia 57'.				
Anomalia orbis media	3	24	44	24.
Anomalia orbis equata	3	17	2	45.
Prosthaphæresis orbis addenda		2	30	18.
Æqual. motus Lunæ ab Æquin. vero	2	20	41	52.
Ergo Luna erat in Orbe suo in gr.		23	12	10 8.
Sed in Ecliptica in grad.		23	8	10 8.
				Medius

	Sex.	gr.	°	"
Medius motus latitudinis Lunæ	4	44	59	27.
Verus motus latitudinis Lunæ	4	47	29	45.
Ergo latitudo Lunæ erat grad. i 34' 37' borea.				

Culminabat autem Norimbergæ horis à media nocte 3 31' gradus 26 41" II, cum angulo grad. 88 34. Gradus culminans distabat à Vertice grad. 25 57'. Inter gradum culminantem & locum Lunæ erant gradus 56 25' ortum verius. Ergo locus Lunæ distabat à Vertice gradibus 59 35'. Angulus parallacticus erat grad. 30 29'. Parallaxis Lunæ Horizontalis scrup. 66' 26". Parallaxis altitudinis scrup. 57' 51". Parallaxis longitudinis scrup. 49' 50" addenda. Ergo centrum Lunæ videbatur in grad. 23 58' 0" Ω. Regulus autem erat in grad. 23 8' 41" Ω. Quare differentia longitudinum centri Lunæ & Reguli erat scrup. 49' 19'. Aufer hinc semidiametrum Lunæ scr. 18' 36", & remanebit distantia Reguli à proximo Lunæ margine scrup. 30' 43", hoc est dimidiis ferè gradus, nihil differens ab observata.

Meretur vero considerationem quod idem *Bernardus* notat: *distantiam Reguli à Luna dimidii ferè gradus, fuisse magis à parte latitudinis, quam Luna habebat versus septentrionem*. Significat enim non modò latitudinem Reguli fuisse tunc dimidiis saltem gradus versus boream; verum etiam Regulum fuisse tunc revera coniunctum Lunæ in longitudine. Notum enim est ex doctrina Eclipsium Solarium, Lunam tunc esse vere Soli coniunctam in longitudine, cùm differentia longitudinum visa, æqualis est parallaxi Lunæ à Sole in longitudinem. Idq; etiam in Luna & Stellis fixis locum habet. Atqui in Observatione *Bernardi Waltheri* differentia longitudinum centri Lunæ & Reguli apparens, scr. 49' 19", quam proximè æqualis fuit parallaxi Lunæ in longitudinem scrup. 49' 50". Consentaneum igitur est Lunam & Regulum tunc vere coniunctos fuisse in longitudine; & proinde Regulum fuisse in grad. 23 8' 10" Ω, proxime. Is enim erat verus Lunæ locus in Ecliptica, quemadmodum pau- lò ante ostendimus. Tabulæ nostræ Astronomicæ idem docent. Præ- bunt enim verum locum Reguli in grad. 23 8' 41" Ω, nihil ferè à ve- ro loco Lunæ in grad. 23 8' 10" Ω, differentem. Tota igitur *Bernardi Waltheri* Observatio, cum numeris nostris egregie convenit.

OBSERVATIO TERTIA.

Anno Christi 1486, die 20 Octobris, tempore matutino, cœpit Luna Norimbergæ obtegere Regulum, cùm altitudinem haberet grad. 45 antemeridianam. Vide Observata *Bernardi Waltheri*.

Factum id est à præcedentis diei meridie horis æqualibus 17 6'. Declinatio enim Reguli erat grad. 14 16' borea; ascensio recta temp. 145 45'. Porro ex declinatione Reguli grad. 14 16' borea, & comple-
mento elevationis Poli Norimbergensis grad. 40 36', cum distantia à
Vertice grad. 45, colligitur distantia Reguli à Meridiano ortum versus
temp. 34 28'. Hac vero subducta ex ascensione recta Reguli temp.
145 45', relinquitur ascensio recta m. c. temp. 111 17': iterumque
ex hac ablatâ ascensione rectâ Solis temp. 214 44', reliqua sunt tem-
pora 256 33', quæ constituunt horas 17 6', quibus Sol tunc distabat
à Meridiano.

Ab initio annorum Christi ad hanc considerationem sunt anni Iuliani pleni 1485, menses anni communis 9, dics 19, horæ sub Norimber-
gensí Meridiano 17 6' apparenter, sub Goesano horæ 16 33', exami-
natim horæ 16 10'. Quibus debentur hi motus.

ÆQUINOCTIORVM.

	Sex.	gr.	'	"
Anomalia Æquinoctiorum	5	26	25	35.
Prosthaphærcsis Æquinoct. addenda			41	4.
Æqualis motus primæ stelle Arietis	0	25	52	40.
Verus motus ejusdem	0	26	33	44.
Regulus distat à prima Arietis	1	56	40.	
Erat ergo in grad.		23	13	44
cum latitudine borea grad. Q 31.				3.

SOLIS.

	Sex.	gr.	'	"
Æqualis motus Solis à medio Æquin.	3	38	4	1.
Ab Æquinoctio vero	3	38	45	5.
Ascensio recta Solis temp. 214 44.				

LVNÆ.

	Sex.	gr.	'.	".
Æqualis motus Lunæ a Sole	4	37	22	22:
Anomalia centri	3	14	44	44:
Prosthaphæresis centri subtrahenda		4	34	30:
Scrupula proportionalia 59'				
Anomalia orbis media	3	14	33	2:
Anomalia orbis æquata	3	49	58	32:
Prosthaphæresis orbis addenda		6	19	34:
Æqu. motus Lunæ ab Æquin. vero	2	16	7	27:
Ergo Luna erat in suo Orbe in grad.		22	27	1 3.
Sed in Ecliptica in grad.		22	29	2 3.
Æqualis motus latitudinis Lunæ	1	15	14	39:
Vetus motus latitudinis Lunæ	1	21	34	13.
Ergo latitudo Lunæ erat grad. 0 46° 10' borea.				

Culminabat autem Norimbergæ horis à media nocte 5° 6', gradus 19° 39' 5, cum angulo grad. 98° 20'. Gradus culminans distabat à Vertice grad. 27° 21'. Inter gradum culminantem, & locum Lunæ erant gradus 32° 50' ortum versus. Ergo locus Lunæ distabat Vertice grad. 44° 44'. Angulus parallacticus erat gr. 40° 14'. Parallaxis Horizontalis Lunæ scrup. 63' 13". Parallaxis altitudinis Lunæ scrup. 45' 3". Parallaxis longitudinis scrup. 34' 23" addenda. Parallaxis latitudinis scrup. 29' 5" subtrahenda. Ergo centrum Lunæ videbatur in grad. 23° 3' 25" 3, cum latitudine borea scrup. 17' 5". Regulus vero erat in grad. 23° 10' 44" 3, cum latitudine borea scrup. 31". Differentia igitur longitudinum centri Lunæ & Reguli erat scrup. 10° 19". Differentia latitudinum scrup. 13' 55". Quare Regulus distabat à centro Lunæ scrup. 17' 19". Semidiameter autem Lunæ erat scrup. 17' 41". Itaque Luna incipiebat obtegere Regulum, haud aliter quam *Bernardus Waltherus* Norimbergæ conspexit.

Obser-

Observationes Lunæ ad Spicam Virginis.

O B S E R V A T I O P R I M A.

Anno tricesimo sexto primæ Periodi Calippi, qui erat annus à Nabonassare 454, die 5 meniis Tybi, hora noctis tertia incipiente. Timocharis animadvertisit Alexandriæ, quod Luna limbo suo qui erat Vernalem ortum versus, ad Spicam Virginis pervenisset; & quod Spica Virginis dissepararet trientem diametri Lunæ versus boream. Factum id est horis à meridie 7 30, circa initium horæ noctis tertiaræ. Horis autem 8 à meridie transactis, cum 15 gradus Cancri occuparet cœli medium, Luna & Spica Virginis conjunctæ fuerunt in longitudine. *Ptolemaeus* Libro *Magni Operis* viii, capite 3.

Ab initio annorum Nabonnassaris, ad hanc Lunæ & Spicæ Virginis conjunctionem sunt anni Ægyptii pleni 453, menses Ægyptii 4, dies 4, horæ sub Alexandrino Meridiano 8° apparenter, sub Goesano horæ 5° 40' examinatim horæ 5 38'; hoc est, Sexagenæ dictum 45° 57', dics 49, scrup. 14' 5'. Quibus debentur sequentes motus.

ÆQVINOCTIORVM.

	Sex.	gr.	'.	".
Anomalia Aequinoctiorum	5	13	2	31.
Prostaphæreis Aequin. addenda			54	17.
Aequalis motus primæ stellæ Arictis	0	0	32	21.
Motus verus ejusdem	0	1	26	38.
Spica Virginis distat à prima Arictis	2	50	38.	
Erat igitur in grad.		22	4	48' 38"
Cum latitudine austrina grad. 2°				

SOLIS.

	Sex.	gr.	'.	".
Aequalis motus Solis à med. Äquin.	5	42	10	16.
Ab Äquinoctio vero	5	43	4	33.
Ascensio recta Solis temp. 34° 37'.				

L U N A .	Sex.	ḡ.	''.
Æqualis motus Lunæ à Sole	3	5	18
Anomalia centri	0	10	36
Prosthaphæresis centri addenda	1	55	52.
Scrupula proportionalia. 1.			
Anomalia orbis media	5	21	54
Anomalia orbis æquata	5	23	20
Prosthaph. orbis addenda	2	46	3.
Æqual. motus Lunæ ab Æquin. vero.	2	48	22
Ergo Luna erat in Orbe suo, in grad.	21	8	31 $\frac{1}{2}$.
Sed in Ecliptica in grad.	21	13	31 $\frac{1}{2}$.
Æqualis motus latitudinis Lunæ	4	6	9.
Verus motus latitudinis Lunæ	4	8	55
Ergo latitudo Lunæ austrina	1	47	43.

Culminabat autem Alexandriæ horis à meridie 8 $5'$, gradus 15 Cancri, cum angulo grad. 96 $30'$. Gradus culminans distabat à Vertice grad. 9 $5'$. Inter gradum culminantem & locum Lunæ erant grad. 66 $14'$ ortum versus. Ergo locus Lunæ distabat à Vertice gr. 67 $22'$. Angulus parallacticus erat grad. 8 $37'$. Parallaxis Lunæ Horizontalis scrup. $54' 18''$. Parallaxis altitudinis scrupul. $50' 25''$. Parallaxis longitudinis scrup. $49' 50''$ addenda. Parallaxis latitudinis scrup. $7' 32''$ addenda. Ergo centrum Lunæ videbatur in grad. $22 3' 22'' \frac{1}{2}$, cum latitudine gr. 1 $55' 15''$ austrina. At Spicæ Virginis erat in gr. $22 4' 38''$, cum austrina latitudine grad. $2 0'$. Erat ergo longitudine Lunæ & Spicæ Virginis quamproximè eadem, sed Luna erat borealior Spicæ Virginis scr. $4' 45''$, hoc est triente semidiametri Lunæ proximè; nam semidiameter Lunæ erat scr. $15' 16''$. Disseparabat igitur Spica Virginis trientem semidiametri Lunæ versus boream, omnibus modis ut Timocharis Alexandriæ observavit.

O B S E R V A T I O S E C V N D A .

Anno quadragesimo octavo primæ Periodi Calippicae, qui erat annus à Nabonassare 466, die 7 mensis Thoth, Timocharis animadverxit Alexandriæ, Lunam cum primū supra Horizontem emerget, partē suā

suā boreali Spicam Virginis contingere. Id factum est horis à media nocte æqualibus 2 30': oriebatur enim tunc per refractionem gradus 22ⁱⁱⁱⁱ, cùm primum oriri debuisset horis à media nocte 2 40'. Vide Ptolemaium Libro Magni Operū VI 1, cap. 3.

Ab initio annorum Nabonnassaris ad hanc observationem sunt anni Ägyptii pleni 465, dies 6, horæ sub Alexandrino Meridiano 14 30' apparenter, sub Goesano horæ 12 10', examinatim horæ 11 40'; hoc est, Sexagenæ dierum 47° 8', dies 51, scrupul. 29' 10". Quibus debentur hi motus.

ÆQUINOCTIORVM.

	Sex.	gr.	'.	".
Anomalia Äquinoctiorum	5	15	30	24.
Prosthaphæresis Äquinoct. addenda			52	2.
Äqualis motus primæ Arietis	0	0	42	19.
Verus motus ejusdem	0	1	34	21.
Spica Virginis distat à prima Arietis	2	50	38.	
Erat igitur in grad. cum latitudine austr. grad. 2 0'.	22	12	21	12.

SOLIS.

	Sex.	gr.	'.	".
Äqualis motus Solis à medio Äquin.	3	43	14	47.
Ab Äquinoctio vero	3	44	6	49.
Ascensio recta Solis temp. 220 54'.				

LUNÆ.

	Sex.	gr.	'.	".
Äqualis motus Lunæ à Sole	5	5	20	4.
Anomalia centri	4	10	40	8.
Prosthaphæresis centrisubtrahenda		13	15	20.
Scrupula proportionalia 43.				
Anomalia orbis media	3	28	9	46.
Anomalia orbis æquata	3	14	54	26.
Prosthaphæresis orbis addenda		2	0	3.
Äqu. motus Lunæ ab Äquin. vero	2	49	26	53.
	Ergo			

Sex.	gr.	'	"
Ergo Luna erat in suo Orbe in grad.	21	26	56 $\frac{1}{2}$.
Sed in Ecliptica in grad.	21	21	35 $\frac{1}{2}$.
Æqualis motus latitudinis Lunæ	1	52	58
Verus motus latitudinis Lunæ	1	54	58
Ergo latitudo Lunæ erat grad.	2	11	23 austr.

Culminabat autem Alexandriæ horis à media nocte æ qualibus 2 30', gradus 19 $\frac{1}{2}$, cum angulo grad. 94 49'. Gradus culminans distabat à Vertice grad. 7 33'. Inter gradum culminantem & locum Lunæ erant gradus 92 21' ortum versus. Itaque locus Lunæ distabat à Vertice grad. 92 54'. Apparebatque per refractionem in Horizonte, cùm esset grad. 2 54' sub Horizonte. Angulus parallacticus erat grad. 7 32'. Parallaxis Lunæ Horizontalis scrup. 65' 46". Parallaxis longitudinis scrup. 65' 12" addenda. Parallaxis latitudinis scrup. 8' 40" addenda. Apparebat igitur centrum Lunæ in grad. 22 26' 47" $\frac{1}{2}$, cum latitudine austrina grad. 2 20' 3". At Spica Virginis erat in grad. 22 12' 21" $\frac{1}{2}$, cum latitudine austrina grad. 2 0'. Differentia igitur longitudinum centri Lunæ & stellæ erat scrup. 14' 26". Differentia latitudinum scrup. 20' 3". Et proinde distantia stellæ à centro Lunæ scrup. 24' 41". Iplaque distabat à Lunæ limbo boreo scrupulis ferè 6 primis. Nam semidiameter Lunæ erat scrup. 18' 25": verū quia refractio Lunæ Horizontalis scrup. erat 36' 50" (quanta scz. tunc erat ipsius Diameter) Refractio vero stellæ scrupul. tantum erat 30', videbatur Luna altior esse stellâ scrup. saltem 6'. Detrahantur igitur scrupula 6', ex distantia centri Lunæ & stellæ supra inventa scrup. 24' 41", & continget Luna parte sua boreali Spicam Virginis; omnibus modis ut Timocharis Alexandriæ conspexit.

O B S E R V A T I O T E R T I A.

Anno Cæsarisi *Trajanii* primo, die 15 Mehir, *Menelass* Geometra animadvertisit Romæ, sub latitudine grad. 42, & longitudine temp. 36 15', Spicam Virginis hora noctis decima, à Luna fuisse cooperata, quia nusquam videbatur. Sed desinente hora noctis undecima, vidit eam in præcedentibus centri Lunæ minus diametro Lunæ distare æqualiter à cornibus. *Ptolemaeus* Libro *Magni Operis* v 11, cap. 3. Exibat autem

autem hora noctis decima Romæ, æ qualibus horis 4 57' à media nocte. Erat igitur tunc Spica Virginis à Lunâ proorsus obiecta. Undecima verò hora noctis desinebat Romæ horis à media nocte æ qualibus 6 11', & tunc Menelaus vidit Spicam Virginis distare æ qualiter à Lunæ cornibus in præcedentia minus ipsius Lunæ diametro.

Ab initio annorum Christi ad primam Menelai observationem, sunt anni Iuliani pleni 97, dics 9, horæ sub Meridiano Romano 16 57' apparenter, sed sub Goefano horæ 16 14', examinatim horæ 16 17'. Quibus debentur sequentes motus.

ÆQUINOCTIORVM.

	Sex.	gr.	'.	".
Anomalia Æquinoctiorum	0	35	2	43.
Prosthaphæresis Æquin. subtrahenda			42	38.
Æqualis motus primæ stellæ Arietis	0	6	6	14.
Verus motus primæ Arietis	0	5	23	36.
Spica ☹ distat à prima Arietis	2	50	38	
Erat ergo in grad.		26	1	36.
Cum latitudine austr. grad. 20'.				

SOLIS.

	Sex.	gr.	'.	".
Æqualis motus Solis à medio Æquin.	4	48	38	10.
Ab Æquinocio vero	4	47	55	32.
Ascensio recta Solis temp. 291 16'.				

LUNÆ:

	Sex.	gr.	'.	".
Æqualis motus Lunæ a Sole	4	0	45	59.
Anomalia centri	2	1	31	58.
Prosthaphæresis centri addenda		12	56	52.
Scrupula proportionalia 48'.				
Anomalia orbis media	4	19	50	24.
Anomalia orbis æquata	4	32	47	16.
Prosthaphæresis orbis addenda		7	0	25.
Æqu. motus Lune ab Æquin. vero	2	48	41	31.
	E	3		Ergo

	Sex.	gr.	'	"
Ergo Luna erat in suo Orbe, in gr.		25	41	56 <i>m.</i>
Sed in Ecliptica in grad.		25	45	29 <i>m.</i>
Æqualis motus latitudinis Lunæ	4	7	43	31.
Verus motus latitudinis	4	14	43	56.
Ergo latitudo Lunæ erat grad.		1	22	15 aust.

Culminabat autem Romæ horis à media nocte æqualibus 4° 57', gradus 6 Libræ, cum angulo grad. 66° 15'. Gradus culminans distabat à Vertice grad. 44° 25'. Inter gradum culminantem & locum Lunæ erant gradus 10° 15' ortum versus. Ergo locus Lunæ distabat à Vertice gradibus 41° 8'. Angulus parallacticus erat grad. 76° 50'. Parallaxis Lunæ Horizontalis scrup. 57° 25". Parallaxis altitudinis scrup. 38° 36". Parallaxis longitudinis scrup. 8° 47" addenda. Parallaxis latitudinis scrup. 37° 34" addenda. Ergo centrum Lunæ conspiciebatur in grad. 25° 54' 16" *m.*, cum latitudine austrina gr. 1° 59' 49". Sed Spica Virginis erat in grad. 26° 1' 36" *m.*, cum austrina latitudine grad. 2° 0'. Ergo differentia longitudinum erat scrup. 7' 20", & differentia latitudinum scrup. 6° 11". Et proin distantia stellæ à centro Lunæ scrup. 7' 20". Semidiameter vero Lunæ erat scrup. 16' 4". Itaque Luna obtexerat Spicam Virginis ut à *Menelao* conspici non posset. Sequitur nunc altera *Menelai* observatio.

O B S E R V A T I O Q U A R T A .

Hæc facta est à *Menelao* Romæ horis à media nocte æqualibus 6° 11', hoc est, una hora & scrupulis 14' post præmissam. Ad quod tempus dantur sequentes motus.

L V N A E .

	Sex.	gr.	'	"
Æqualis motus Lunæ à Sole	4	1	23	34.
Anomalia centri	2	2	47	8.
Prosthaphæresis centri addenda	12	51	52.	
Scrupula proportionalia 48'.				
Anomalia orbis media	4	20	30	41.
Anomalia orbis æquata	4	33	22	33.
Prosthaphæresis				

	Sex.	gr.	'.	".
Prostaphæresis orbis addenda	6	59	50.	
Æqu. motus Lunæ ab Æquin. vero	2	49	22	8.
Ergo Luna erat in Orbe suo in gr.		26	21	58 $\frac{1}{2}$.
Sed in Ecliptica in grad.		26	25	24 $\frac{1}{2}$.
Æqualis motus latitudinis Lunæ	4	8	24	18.
Verus motus latitudinis Lunæ	4	15	24	8.
Ergo latitudo Lunæ erat grad.		1	18	45 austr.

Culminabat autem Romæ horis à media nocte 6 11', 26 gradus Libræ, cum angulo grad. 68 21'. Gradus culminans distabat à Vertice gr. 52 13'. Inter gradum culminantem, & locum Lunæ erant gradus 29 34' occasum versus. Ergo Locus Lunæ distabat à Vertice grad. 47 34'. Angulus parallacticus erat grad. 76 50'. Parallaxis Lunæ Horizontalis scrupul. 57° 22". Parallaxis altitudinis scrupul. 42' 49". Parallaxis longitudinis scrup. 4' 9 subtrahenda. Parallaxis latitudinis scrup. 42' 36' addenda. Quare centrum Lunæ cernebatur in grad. 26 21' 15" $\frac{1}{2}$, cum latitudine austrina grad. 21 21". At Spica Virginis erat in grad. 26 1' 36" $\frac{1}{2}$, cum latitudine austrina grad. 2 0'. Differentia igitur longitudinum erat scrup. 19' 39'. Differentia latitudinum scrup. 1' 21". Et proinde stella distabat æqualiter à cornibus Lunæ in præcedentia scrup. 28' 4", minus Diametro Lunæ, omnibus modis ut Menelaus Geometra Romæ observavit.

Observationes Lunæ ad supremam in fronte Scorpii.

O B S E R V A T I O P R I M A .

Anno tricessimo sexto primæ Periodi Calippi, qui erat annus à Nabonassare 454; die 16 mensis Phaophi, hora noctis decima (lege nonâ) incepiente, Timocharis animadvertisit Alexandriæ, Lunam boreali suo margine supremam in fronte Scorpii contingere. Vide Ptolemeum Libro Magni Operis vii, capite 3. Ptolemaeus autem id factum esse scribit horis æqualibus 3 24' à media nocte, deceptus vitiosâ stellæ longitudine.

dine. Sed vera stellæ longitudo, evincit eam Lunæ & fixæ stellæ conjunctionem visam esse in Horizonte, horis scz. à media nocte æquibus 2 30'.

Ab initio annorum Nabonassaris ad hanc observationem sunt anni Aegyptii pleni 453, dies 45, horæ sub Meridiano Alexandrino apparenter 14 30', sub Goetano 12 10', exactè horæ 11 48': hoc est, Sexagenæ dierum 45° 56', dies 30, scrup. 29' 30". Quibus debentur hi motus.

Æ Q V I N O C T I O R V M .

	Sex.	gr.	'	"
Anomalia Aequinoctiorum	5	12	59	48.
Prosthaphæresis, Aequin. addenda			54	19.
Æqual. motus primæ stellæ Arictis	0	0	32	10.
Verus motus primæ stellæ Arietis	0	1	26	29
Supr. in fronte m, distat à prima Aric.	3	30	0.	
Erat ergo in grad.		1	26	29 m.
Cum latitudine borea grad. 1 15'.				

S O L I S .

	Sex.	gr.	'	"
Æqualis motus Solis à medio Æquin.	4	24	33	30.
Ab Æquinoctio vero	4	25	27	49.
Ascensio recta Solis temp. 266 3.				

L U N A .

	Sex.	gr.	'	"
Aequalis motus Lunæ a Sole	5	5	22	3.
Anomalia centri	4	10	44	6.
Prosthaphæresis centri subtrahenda		13	15	16.
Scrupula proportionalia 42'.				
Anomalia orbis media	0	13	7	35.
Anomalia orbis cquaata	5	59	52	19.
Prosthaphæresis orbis addenda			0	40.
Æqual. motus Lunæ à vero Æquin.	3	30	49	52.
Ergo Luna erat in Orbe suo in gr.		0	50	32 m.

Sed

	Sex.	gr.	'	"	m.
Sed in Ecliptica in grad.		0	47	7	
Æqualis motus latitudinis Lunæ	4	44	26	39.	
Vetus motus latitudinis Lunæ	4	44	27	19.	
Ergo latitudo Lunæ erat grad.	1	16	49	bor.	

Culminabat autem Alexandriæ horis à media nocte 2 30', gradus 1
 20' α , cum angulo grad. 102 1'. Gradus culminans distabat à
 Vertice grad. 10 45'. Inter gradum culminantem & locum Lunæ
 erant gradus 89 27' ortum versus. Ergo locus Lunæ distabat à Vertice
 grad. 91 41', apparebatque Luna per refractionem in Horizonte, cum
 revera esset sub Horizonte. Angulus parallacticus erat grad. 10 31'.
 Parallaxis Lunæ Horizontalis scrup. 52' 20". Parallaxis longitudinis
 Lunæ scrup. 51' 26" addenda. Parallaxis latitudinis scrup. 9' 33"
 subtrahenda. Ergo centrum Lunæ videbatur in grad. 12 38' 33" m,
 cum latitudine borea grad. 1 7' 16". Suprema verò in fronte Scor-
 pii erat in grad. 1 26' 29" m, cum latitudine borea grad. 1 15'.
 Itaque differentia longitudinum erat scrup. 12' 4'. Differentia latitu-
 dinum scrup. 7' 44": & proin distantia stellæ à centro Lunæ scrup. 14'
 19". Semidiameter autem Lunæ erat scrup. 14' 33". Tangebat ergo Lu-
 naboreali suo margine supremam in fronte Scorpii, non aliter quam
Timocharis Alcxandriæ conipexit.

Est autem observatu dignum, refractionem Lunæ, in hoc exemplo,
 non fuisse majorem refractione stellæ, sed potius aliquantulum mino-
 rem. Refractio siquidem stellæ fuit scrup. 30', & diameter Lunæ scr.
 29' 6", & proinde stella saltem uno scrupulo altior fuit Lunari limbo
 boreo.

O B S E R V A T I O S E C V N D A.

Anno Cæsarisi Trajani primo, die 18 mensis Mechir, hora noctis unde-
 cimā desinente, cùm ultima pars Libriæ occuparet cœli medium, *Mene-*
laus Geometra animadvertisit Romæ, australe cornu Lunæ fuisse in recta
 linea, ad medium & australem earum quæ sunt in fronte Scorpii. Cen-
 trum verò Lunæ ait defecisse à recta linea, tantumque distitisse à me-
 dia, quantum media ab australi. Postremò inquit, Lunam borealem in
 fronte Scorpii obtexisse, eo quod nusquam videretur. *Ptolemaeus* Libro
Magni Operi vii, cap. 3.

Hora noctis undecima exivit Romæ, horis æqualibus à media nocte
6 12'. Tunc igitur facta est superior *Menelai* observatio.

Ab initio annorum Christi ad hanc *Menelai* observationem, numerantur anni Iuliani pleni 97, dies 12, horæ sub Meridiano Romano apparenter 18 12', sub Goesano horæ 17 29', examinatim horæ 17 53'. Quibus debentur sequentes motus.

ÆQUINOCTIORVM.

	Sex.	gr.	'.	".
Anomalia Æquinoctiorum	0	35	2	49.
Prosthaphæresis Æquin. subtrahenda			42	39.
Æqualis motus primæ stellæ Arietis	0	6	6	15.
Verus motus ejusdem	0	5	23	36.
Suprema in fronte in distat à prima V	3	30	0	
Erat igitur in grad.		5	23	36.
cum latitudine borea grad. 1 15.				

SOLIS.

	Sex.	gr.	'.	".
Æqualis motus Solis à medio Æquin.	4	51	38	42.
Ab Æquinoctio vero	4	50	56	3.
Ascensio recta Solis temp. 294 36'.				

LUNÆ.

	Sex.	gr.	'.	".
Æequalis motus Lunæ à Sole	4	37	58	54.
Anomalia centri	3	15	57	48.
Prosthaphæresis centri subtrahenda		4	56	24.
Scrupula proportionalia 59'.				
Anomalia orbis media	4	59	43	28.
Anomalia orbis æquata	4	54	47	4.
Prosthaphæresis orbis addenda		6	30	12.
Aequalis motus Lunæ ab Aequin. vero	3	28	53 ⁺	57.
Ergo Luna erat in Orbe suo in grad.		5	25	9 m.
Sed in Ecliptica in grad.		5	19	52 m.
Aequalis motus latitudinis Lunæ	4	48	6	42.
Verus motus latitudinis Lunæ	4	54	36	54.
Ergo latitudo Lunæ erat grad.		2	11	22 bor.
				Culmi-

Culminabat autem Romæ horis à media nocte 6 12', gradus 29 Libræ cum angulo grad. 111 8'. Gradus culminans distabat à Vertice grad. 53 39'. Inter locum Lunæ & gradum culminantem erant gradus 6 19' ortum versus. Ergo locus Lunæ distabat à Vertice grad. 56 41'. Angulus parallacticus erat grad. 84 12'. Parallaxis Horizontalis Lunæ scrup. 54' 48". Parallaxis altitudinis scrup. 46' 10". Parallaxis longitudinis scrup. 4' 39" addenda. Parallaxis latitudinis scrup. 45' 56" subtrahenda. Quare Lunæ centrum conspiciebatur in grad. 5 24' 31" m, cum latitudine grad. 1 25' 26" borea. Suprema vero in fronte Scorpis erat in grad. 5 23' 36" m, cum latitudine borea grad. 1 15'. Differentia igitur longitudinum erat scrup. 0' 55". Differentia latitudinum scrup. 10' 26". Et proinde stella distabat à centro Lunæ scrup. 10' 28". Semidiameter autem Lunæ erat scrup. 15' 20". Obtuxerat igitur Luna supremam in fronte Scorpis, ut à Menelao conspici non posset.

Porro & cornu austrinum Lunæ apparbat in recta linea ad medium & austrinam illarum, quæ sunt in fronte Scorpis. Austrinum enim cornu Lunæ (perinde ut centrum Lunæ) videbatur in grad. 5 25' m, & latitudinem habebat grad. 1 10' boream. Nam latitudo centri Lunæ visa erat grad. 1 25' borea; & semidiameter Lunæ scrup. 15'. Ergo latitudo cornu austrini erat grad. 1 10' borea.

Atque media in fronte Scorpis erat in grad. 5 5' m, cum latitudine austriana gr. 1 45'. Et australior stella erat in gr. 4 45' m, cum latitudine austriana grad. 4 50'. Itaque cornu Lunæ austrinum distabat ab australiore stella grad. 6 0'. Idem vero cornu austrinum aberat à media grad. 2 55', & media ab australiore grad. 3 5'. Quæ distantiae simul aggregatae æquales sunt distantiae cornu austrini Lunæ ab australiore grad. 6 0'. Erat igitur cornu Lunæ austrinum in recta linea ad medium & australiorem eārum quæ sunt in fronte Scorpis.

Postremò centrum Lunæ deficiebat à recta linea, tantumque distabat à media, quantum media ab australiore. Distantia enim centri Lunæ & medie erat grad. 3 10', & distantia medie & australioris grad. 3 5"; quæ distantie proxime sunt æquales. Tota igitur Menelai observatio cum numeris nostris exactè congruit.

Observatio Lunæ ad Cor Scorpii.

Anno Christi 1600, die 7 Augusti vesperi, Ioannes Keplerus vidit in confinibus Stiriae & Vngariae, sub latitud. grad. 47 $\frac{1}{2}$, & longitudine temporum 39° 30', Lunam ingredientem super Cor m, eminente quasi tertia parte $\tau\mu\kappa\tau\omega\eta\varsigma$ supra stellam. Ioannes Keplerus in Astronomia Optica pag. 217.

Ingrediebatur verò Luna super Cor Scorpii, horis à meridie 8° 50', egrediebatur horis à meridie 9° 40', hoc est horā unā ante Lunæ occasum. Subivit enim Luna Horizontem horis à meridie 10° 40'.

Ab initio annorum Christi ad ingressum hunc Lunæ super Cor Scorpii sunt anni Iuliani pleni 1599, menses anni Bisextilis 7, dies 6, horæ in confinibus Stiriae & Vngariae 8° 50' apparenter, GoetÆ 7° 54', examinatim 7° 50'. Quibus debentur hi motus.

Æ Q V I N O C T I O R V M .

	Sex.	gr.	'.	".
Anomalia Æquinoctiorum	5	50	18	8.
Prosthaphæresis Æquin. addenda			12	30.
Æqualis motus primæ stellæ Arietis	0	27	19	53.
Verus motus ejusdem	0	27	42	23.
Cor Scorpii distat à prima Arietis	3	36	48.	
Erat ergo in grad.	4	30	23	44.
Cum latitudine austrina grad. 4° 26'.				

S o l i s .

	Sex.	gr.	'.	".
Æqu. motus Solis ab Æquin. medio	2	26	8	30.
Ab Æquinoctio vero	2	26	21	0.
Ascensio recta Solis temp. 147° 10'.				

L u n æ .

	Sex.	gr.	'.	".
Æqualis motus Lunæ à Sole	1	41	33	32.
Anomalia centri	3	23	7	4.
Prosthaphæresis centri subtrahenda	6	55	52.	
Sçrupula proportionalia 58'.				

Ano.

	Sex.	gr.	"	"
Anomalia orbis media	0	36	12	29.
Anomalia orbis æquata	0	29	16	37.
Prosthaph. orbis subtrahenda		3	18	24.
Æqual. motus Lunæ ab Æquin. vero	4	7	54	32.
Ergo Luna erat in Orbe suo, in grad.		4	36	8 ++.
Sed in Ecliptica in grad.		4	29	8 ++.
Æquals motus latitudinis Lunæ	3	48	30	58.
Verus motus latitudinis	3	45	12	34.
Ergo latitudo Lunæ erat gr.	3	42	42	austr.
Declinatio Lunæ grad. 24 44' meridionalis; ascensio recta temp. 241 45'.				

Culminabat autem in confinibus Stiriae & Vngariae, horis à meridiie 8 50 gradus 8 52' w, cum angulo grad. 93 50'. Gradus culminans distabat à Vertice gr. 70 36'. Inter gradum culminantem, & locum Lunæ erant gradus 34 23'. Ergo Locus Lunæ distabat à Vertice grad. 76 12'. Luna vero distabat à Vertice grad. 79 48'. Ergo angularis parallacticus erat grad. 76 45'. Parallaxis Horizontalis Lunæ scrupul. 52' 6". Parallaxis altitudinis scrupul. 51' 23". Parallaxis longitudinis scrup. 11' 46" subtrahenda. Parallaxis latitudinis scrup. 50' 0" addenda. Quamobrem Lunæ centrum videbatur in grad. 4 17' 22" ++, cum latitudine austriana grad. 4 32' 4". At Cor Scorpii erat in grad. 4 30' 23" ++, cum latitudine austriana grad. 4 26'. Ergo differentia longitudinum erat scrupul. 13' 1". Differentia latitudinum scrup. 6' 4". Et proinde distantia stellæ à centro Lunæ scr. 14' 23". Semidiameter autem Lunæ erat scr. 14' 33". Itaq; Luna ingrediebatur pars suâ boreali super Cor Scorpii, eminebatque fere tertia pars ~~& rorans~~ supra stellam, haud aliter quam doctissimus *Ioannes Keplerus* in confinibus Stiriae & Vngariae conspexit.

Sed sufficiunt hę Observationes Distantiis & Parallaxibus Lunaribus, quas supra demonstravimus, comprobant. Nam si quid in illis lateret virtut, vel una Observationum præmissarum id satis superque manifestaret. Iam verò cūm Observationes omnes (ut vidimus) Parallaxibus nostris exactè respondeant, palam est Distantias Nostras Lunares esse veras, & coelo consentientes.

Hæc sunt quæ circa primam Dimensionis Lunæ partem, quæ est de ipsius Lunæ à centro Terræ Distantia, demonstranda mihi fuerunt. Quibus nunc expeditis, transeo ad alteram Dimensionis Lunæ partem, quæ est De ipsius Lunæ ad Terram Magnitudine.

E L E M . IX. Magnitudo Lunæ ad Terram colligitur ex Lunæ & Terræ diametris, in eadem mensura datis.

Nam per ultimam x i i Euclidis: globi sunt in tripla ratione sicutum dimetentium. Triplicatis ergo diametris Lunæ & Terræ, aut semidiametris per 19, v. Euclidis, proveniunt carū inter se magnitudines.

E L E M . X. Semidiameter Lunæ Apogæe apparet in Noviluniis & Pleniluniis est scrupulorum primorum 15: verus autem est particularum $473\frac{8}{10}$, quarum distantia Lunæ Apogæe à centro Terra in Noviluniis & Pleniluniis est 108600.

Tolemaeus apparentem Lunæ semidiametrum, besse unius scrupuli facit majorem, scrupulorum scz. $15' 40''$; & Albategnius facit eundem quadrante unius scz. upuli minorem, scrupulorum scz $14' 45''$. Nos autem & priscis & neotericis Observationibus diligenter inter se collatis, invenimus, cum Magno Viro Nicolao Copernico, eundem esse scrupul. $15'$ præcisè. Hic enim cum cœlo exactè congruit, quemadmodū ex Observationibus apparet, quas Deo favente mox in medium afferam.

Porro ex hoc apparente Lunæ semidiametro resultat verus particularum $473\frac{8}{10}$, quarum distantia Lunæ apogæe à centro Terræ, in Noviluniis & Pleniluniis est 108600.

A



Esto enim in adjuncto Diagrammate orbis Lunæ D C D, eiusque distantia à Terra A B. Apparens Lunæ semidiameter angulus B A C, & verus C B. Dico C B esse particularum $473\frac{8}{10}$, quarum A B distantia Lunæ apogæe à Terra in Noviluniis & Pleniluniis est 108600. In triangulo enim rectangulo A B C, datur latus A B particularum 108600, cum angulo ad A scrupul. $15'$. Itaque per 8^{ma} Tertii Trigonometriæ nostræ C B est particul. $473\frac{8}{10}$. Nam

V

Vt AB 100000 ad CB tangentem anguli ad A 436 $\frac{1}{100}$; ita AB 108600, ad CB 473 $\frac{8}{100}$. Manifestum igitur est, verum Lunæ semidiametrum particularum esse 473 $\frac{8}{100}$, quarum AB distantia Lunæ apogœæ à Terra in Noviluniis & Pleniluniis est 108600.

Cæterūm quia hic verus Lunæ semidiameter particul. 473 $\frac{8}{100}$, resultat ex apparente Lunæ apogœæ semidiametro in Noviluniis & Pleniluniis scrup. 15'; hujusque magnitudo facile in dubium vocari posset; adducam jam Observationes aliquot selectas, ex quibus perspicuè apparet, & apparentem, & verum Lunæ semidiametrum, quos proposui, ita respondere cœlo; ut neque hic, neque ille, vel tantillum sit mutandus.

O B S S E R V A T I O P R I M A.

Anno Christi 1588, die 2 Martii vesperi, observata est Vraniburgi per Armillas declinationum, differentia marginum Lune sæpius iterata, scrupulorum 33', dimidio scrupulo plus vel minus. Keplerus in *Astronomia Optica* pag. 348.

Erat tunc Anomalia orbis Lunæ æquata Sexag. 1. grad. 47' 45'. Distantia Lunæ à Terra 97747 quarum CB est 473 $\frac{8}{100}$. Ergo Semidiameter Lunæ apparens erat scrup. 16' 40''. Nam per 8^m Tertii Geometriæ Triangulorum Nostræ est,

Vt AB 97747 ad CB 473 $\frac{8}{100}$; ita AB 100000 ad CB 484 tangentem semidiametri Lunæ apparentis scrup. 16' 40''.

Diameter ergo Lunæ apparens erat scrupul. 33' 20'', exactè congruens cum observato.

O B S S E R V A T I O S E C U N D A.

Anno Christi 1591, 22 die Februarii vesperi, observata est Vraniburgi Diametruis Lunæ apparens sexies scrup. 32', septies scrupulorum 33', & sexies scrup. 34'. Keplerus in *Astronomia Optica* pag. 348. Iusta igitur magnitudo fuit inter scrupula 32' & 34'; sed propior scrup. 33'.

Fuit tunc Anomalia orbis Lunæ æquata Sexag. 4 grad. 16'. Et distantia Lunæ à Terra particul. 97521, quarum semidiameter Lunæ verus est 473 $\frac{8}{100}$. Apparens ergo semidiameter Lunæ erat scrupul. 16' 39'. Nam

Vt AB 97521 ad CB 473 $\frac{8}{100}$; ita AB 100000 ad CB 485 tangentem semidiametri Lunæ apparentis scrup. 16' 39''. Diamet-

Diameter igitur Lunæ apparenſ erat ſcrupul. $33' 18''$, nihil diſſe-
rens ab obſervato.

O B S E R V A T I O T E R T I A.

Anno Christi 1592, die 12 Februarii mane, *Braheani* dimenſi ſunt
Vraniburgi per Radium Astronomicum, Diametrum Lunæ apparentem
ſcrup. $35'$. *Keplerus* in *Astronomia Optica* pag. 348.

Datur tunc Anomalia orbis Lunæ coequata Sexag. 2. grad. $8 2'$. Et
distantia Lunæ à Terra particul. 92712 , quarum ſemidiameeter Lunæ
verus eſt $473 \frac{84}{100}$. Apparens igitur Lunæ ſemidiameeter erat ſcr. $17' 31''$.
Nam

Vt AB 92712 ad CB $473 \frac{84}{100}$; ita AB 100000 ad CB 509 , tan-
gentem apparenſ ſemidiameetri Lunæ ſcrup. $17' 31''$.

Diameter igitur Lunæ apparenſ erat ſcrup. $35' 2''$; haud aliter quam
Braheani obſervarunt.

O B S E R V A T I O Q U A R T A.

Anno Christi 1598, die 29 Martii, horā vespertinā octavā, *Ioannes Keplerus* vidit *Gratii* in Stiria, Lunam coniunctam occidentalibus in
quadrilatero Pleiadum: haſque longius inter ſe diſtare, quam ut Luna
utramque ſimul tegere potuiffet. *Keplerus* in *Astronomia Optica* pag. 347.
Distant autem eæ ſtellæ inter ſe ſcrup. ſaltem $31'$. Apparuit ergo Dia-
meter Lunæ minor ſcrup. $31'$.

Erat tunc Anomalia orbis Lunæ æquata Sexag. 5 grad. $3 28'$. Et
distantia Lunæ à Terra particul. 105948 , quarum ſemidiameeter Lunæ
verus eſt $473 \frac{84}{100}$. Apparens igitur Lunæ ſemidiameeter erat ſcr. $15' 24''$.
Nam

Vt AB 105948 ad CB $473 \frac{84}{100}$; ita AB 100000 ad CB 498 tan-
gentem apparenſ ſemidiameetri ſcrup. $15' 24''$.

Ergo apparenſ Lunæ Diameter erat ſcrup. $30' 48''$, minor diſtantia
occidentalium in quadrilatero Pleiadum, omnino ut *Keplerus* obſervavit.

O B S E R V A T I O Q V I N T A.

Anno Christi 1598, die 17 Junii, mane inter horam ſecundam &
tertiam *Ioannes Keplerus* animadvertit *Gratii* in Stiria, Diametrum Lunæ
apparentem, æqualem fuiffe diſtantiae clararum duarum transversarum
in qua-

in quadrilatero Pleiadum. *Keplerus in Astronomia Optica pag. 347.* Distant autem hæ stellæ inter se scrupulis ferè 32. Itaque semidiameter Lunæ apparet quæquavit quamproximè hanc distantiam.

Datur tunc Anomalia orbis Lunæ æquata Sexag. 4 grad. 32' 47''. Et distantia Lunæ à Terra particul. 101439, quarum verus Lunæ semidiameter est $473\frac{8}{100}$. Apparet ergo Lunæ semidiameter erat scrup. 16' 4''. Nam

Vt AB 101439 ad CB $473\frac{8}{100}$; ita AB 100000 ad CB 467 tangentem semidiametri Lunæ apparentis scrup. 16' 4''.

Apparet itaque Diameter Lunæ erat scrup. 32' 8'', observationi *Kepleri* consentiens.

Evidens ergo est ex Observationibus præmissis, apparentem Lunæ apogææ semidiametrum in Noviluniis & Pleniluniis scrupulorum esse 15 præcisè; & verum semidiametrum partic. $473\frac{8}{100}$, quarum radius orbis Lunæ est 100000. Quotquot enim apparentes Lunæ semidiametri ex Hypothesibus his colliguntur, ad unum omnes cœlo consentiant. Dubium ergo non est, quin demonstrati nunc à Nobis Lunæ semidiametri recte se habeant.

ELEM. XI. Semidiameter Terræ est ad semidiametrum Lunæ, ut 60 ad $16\frac{8}{10}$ ferè.

Verus enim Lunæ semidiameter per præcedens elementum est particular. $473\frac{8}{100}$, quarum distantia Lunæ apogææ à Terra in Noviluniis & Pleniluniis est 108600. At vero quarum distantia Lunæ apogææ à Terrâ in Noviluniis & Pleniluniis, per 6^m huius est part. $64\frac{1}{2}$, vel scrupulorum 3850, semidiameter Lunæ verus est scrupulorum $16\frac{8}{10}$ ferè. Nam per auream regulam

Vt distantia Lunæ à Terra particul. 108600, se habet ad semidiametrum Lunæ verum $473\frac{8}{100}$, ita quoque distantia Lunæ à Terrâ partium $64\frac{1}{2}$, vel 3850 in scrupulis primis, se habet ad semidiametrum Lunæ verum scrupulorum corundem $16\frac{8}{10}$ proximè.

Est autem semidiameter Terræ verus, per 6^m huius, scrupulorum corundem 60 præcisè. Itaque Semidiameter Terræ est ad semidiametrum Lunæ, ut 60 ad $16\frac{8}{10}$ ferè, hoc est, in minimis terminis ut 25 ad 7. Quod erat nobis demonstrandum.

ELEM. XII. Terra major est Luna vicibus $45 \frac{11}{15}$.

Multiplicantur enim cubicè termini diametrorum Terræ & Lunæ
 25 & 7, sicutque eorum cubi 15625 & 343. Est autem cubus 343
 in cubo 15625, vicibus $45 \frac{11}{15}$. Itaque Terra major est Lunâ vicibus
 45 $\frac{11}{15}$. Quod demonstrare nos oportuit.

Trolemens facit Terram quadragesies tantum majorem Lunâ: sed planè contra veritatem. Assumit enim semidiametrum Lunæ in Noviluniis & Pleniluniis apparentem scrup. 15' 40'', quem nos demonstravimus non esse majorem scrupulis primis 15'.

Copernicus ad rei veritatem proprius accedit, facit enim Terram majorem Lunâ quadragesies & terminus una octava parte Lunæ. Ipsissimam tamen veritatem non est assequutus. Statuit enim Lunæ Apogæe à Terra distantiam partium 65 $\frac{1}{3}$, quam Nos, sexto elemento, demonstravimus partium solummodo esse 64'.

Christianus Longomontanus, *Tychonius Brahei* adjutor & assecla, longissimè omnium à veritate abit. Prodit enim Terram Lunâ majorem esse vicibus 51 $\frac{1}{3}$; sed prorsus contra veritatem. Nam & falsa utitur Lunæ à Terra distantia, & falso Lunæ semidiametro, & proinde ipsam Reiveritatem haudquam potuit assequi.

Acquiescendum igitur est in ea Lunæ ad Terram magnitudine, quam Nos cum bono Deo hoc elemento demonstravimus. Nam & hypotheses eius sunt veræ, & conclusio ex illis educta infallibilis & certa; adeò ut de eius veritate, cum ratione dubitari non possit. Mihi certè hanc ita demonstrasse sufficit; & proinde hoc primo nostro labore feliciter nunc ad finem perducto, gratias ago Deo Opt. Max. per Iesum Christum unigenitum eius Filium, & Servatorem nostrum unicum; qui est verus ille Deus supra omnes laudandus in secula, Amen.

PHILIPPI LANSBERGII
V R A N O M E T R I A E
LIBER SECUNDVS,
DE
Dimensione SOLIS.

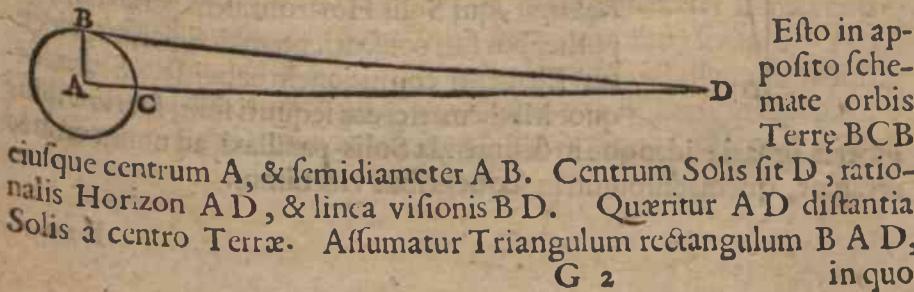
ELEMENTVM I.



ECVND A pars V R A N O M E T R I A E , metitur Solis à Terra centro Distantiam , eiusque ad Terram & Lunam Magnitudinem .

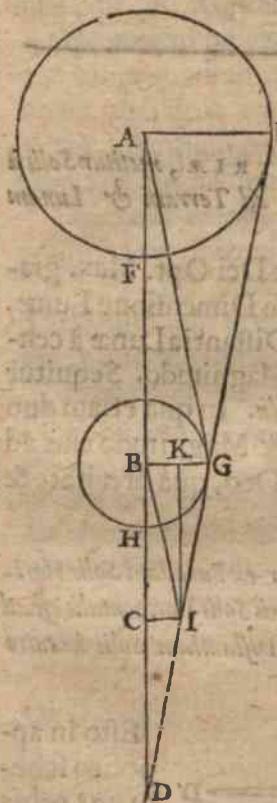
Pertractata hucusque est, per Dei Opt. Max. gravitatem, *Vranometriae* pars prima, de Dimensione Lunæ. In qua duo demonstrata sunt, Distantia Lunæ à centro Terræ, eiusque ad Terram Magnitudo. Sequitur jam *Vranometriae* pars secunda, *de Dimensione Solis*. In qua etiam duo ostendenda sunt; Distantia Solis à Terræ centro & Magnitudo eius ad Terram, & Lunam. Nos de utroque, cum bono Deo, quâ brevitate & perspicuitate poterimus, deinceps agemus.

ELEM. II. Distantia Solis à Terræ centro colligitur ex Parallaxi Solis Horizontali, & semidiametro Terra. Sinus enim parallaxis Solis Horizontalis est ad sinum sui complementi, ut Terra semidiameter ad Distantiam Solis à centro Terræ.



in quo datus sit angulus ADB parallaxios Solis Horizontalis, & semidiameter Terræ AB. Erit tunc per 7^m Tertiæ Trigonometriæ Nostræ, vt AB sinus parallaxios Solis Horizontalis ad AD sinum sui complementi; ita AB Terræ semidiameter, ad AD distantiam Solis à centro Terræ. Quod erat demonstrandum.

E L E M . III. Parallaxis Solis Horizontalis definitur ex semidiametro Solis apparente, & angulo coni Vmbre Terræ dimidiæ. Differentia enim horum angulorum est ipsa Solis Horizontalis parallaxis.



Esto in adjuncta Diaphra globus Solis E F E, & Terræ globus G H G. Centrum illius sit A, & hujus B. Ducatur porro ex A centro Solis per B centrum linea infinita A D; & ex E emittatur alia recta E D, quæ stringat Solis globum in E, & Terræ globum in G; scetque infinitam A D in D. Connectantur quoque puncta A & E, item B & G, rectis lincis A E & B G, quas non oportet differre à Solis & Terræ semidiametris, propter ingentem earum distantiam. Postremò ducatur ex G in A recta G A; habebimus tunc angulum semidiametri A G E, & angulum coni umbræ Terræ dimidiæ B D G, quorum differentia per 32 primi Euclidis est angulus D A G, vel B A G, parallaxios Solis Horizontalis postulatae. Quod erat demonstrandum.

Hoc Elementum, quod adspirante Deo, à Nobis primùm est inventum, tantum in dimensione Solis habet usum, ut parallaxis Solis Horizontalis, citra illud, definiri vix queat. Hipparchus & Ptolemæus, qui Solis Horizontalem parallaxin, hypothesibus suis consentientem definierunt, videntur Elementi cognitionem habuisse. Sed quotquot Mathematici eos sequuti sunt, fuerunt illius prorsus ignati; ideoque in definienda Solis parallaxi, ad unum omnes errarunt, quemadmodum in sequentibus videbimus.

ELEM. IV. Semidiameter Solis apparenſ in Apogeo eſt ſcrupul. 16' 47"; in Perigeo ſcrup. 17' 59".

Id certò Nos collegimus, ex indubitatis tum aliorum, tum Noſtris observationibus ad Solem; quarum duas tantum jam recenſebo, quia plures infra, favente Deo adducam, atque etiam calculo Astronomico comprobabo.

OBSERVATIO PRIMA.

Anno à Nabonassare 163, qui fuit annus tertius Olympiadis 48^a, 13 die mensis Aegyptiorum Tybi, Sol totus defecit, non tantum prope Sardes in Lydia, verum etiam in Helleſponto, & circā Helleſpontum. Fuitque Defectus tantus, ut ex die repente nox efficeretur. Herodotus Libro 11, de bello inter Lydos & Medos. Et Plinius Libro 11. cap. 2.^s Item Theon in Commentarii ſuper caput x 1, Libri 6 Magni Operis Ptolemaei; & Cleomedes Lib. 11 cap. 3.

Erat autem tunc Sol apogaeus, & Luna perigaea. Semidiameter verò Lunæ erat ſcr. 17' 47", uno ſaltem ſcrupulo primo major ſemidiame- tro Solis, propter occultatum totum Solem à Luna, cum mora. Erat igitur ſemidiameter Solis ſcrup. 16' 47". Idque in Apogeo.

OBSERVATIO SECUNDA.

Anno Christi 1601, 14 die Decembris fuit Eclipſis Solis, cuius me- dium conſpeximus Goefæ, horā 1 51' à meridiē. Apparebat autem tunc totus Lunæ orbis intra Solis orbem. Nam boreales Luminarium limbi quodammodo coincidebant, formabantq; inter ſe angulum con- tactus. Austrinus autem Lunæ limbus distabat ab austrino Solis limbo ſcrupulis 6' fere. Itaque tota diametruſ Lunæ apparenſ, cum ſcrupu- lis 6', æquabat totam Solis diametrum. Erat verò diameter Lunæ verus ſcrup. 30' 0", & apparenſ (ſicuti infra demonſtrabitur) ſcrup. 29' 15". Hic igitur cum ſcrupulis 6', componebat totam Solis diametrum ſcr. 36' fere. Versabatur autem tunc Sol in Perigeo, & Luna in Apogeo. Quare Solis perigæi ſemidiameter erat ſcrup. 17' 59". Quod erat de- monſtrandum.

ELEM. V. Angulus dimidii coni Vmbre Terra colligitur ex semidiametro Vmbre Terra apparente, eiusque distantia à centro Terra. Radius enim est ad Tangentem semidiametri Vmbre Terra apparentem, ut distantia eius à centro Terra ad semidiametrum Vmbre verum. Distantia vero ejus à centro Terra est ad differentiam semidiametri Terra & semidiametri Vmbre veri, ut Radius ad Tangentem anguli coni Vmbre dimidii.

Repetatur supericr Diaphra, in qua tangens anguli C B I sit semidiameter Vmbræ Terræ apparenſ, & B C distantia ipsius à Terræ centro. Postulatur angulus B D G coni Vmbræ Terræ dimidii. Invenitur is hoc modo. Primum in Triangulo rectangulo B C I; ex dato latere B C & angulo C B I, manifestatur latus C I semidiametri Vmbræ Terræ veri. Nam per 8^m Tertii Trigonometriæ nostræ

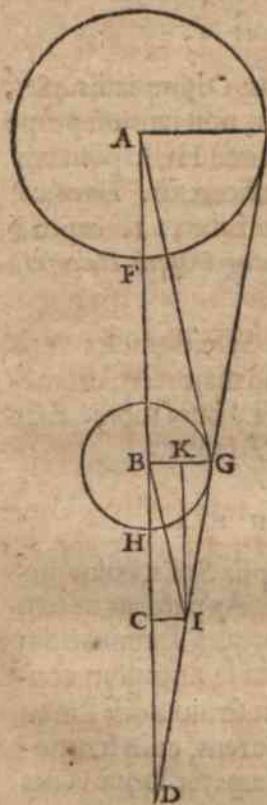
Vt B C radius ad C I tangentem anguli B C B semidiametri Vmbræ Terræ apparentis; ita B C distantia Lunæ à centro Terra, ad C I semidiametrum Vmbræ Terræ verum.

Secundo in Triangulo rectangulo I K G, ex dato latere K I, id est B C, & latere K G, differentia semidiametri Vmbræ veri, & semidiametri Terræ, innotescit angulus K I G. Nam per citatum elementum

Vt K I distantia Lunæ à centro Terra, ad K G differentiam semidiametri Vmbræ veri, & semidiametri Terræ; ita K I radius ad K G tangentem anguli K I G. Qui per 4^m Sexti Euclidij, æqualis est angulo B D G coni Vmbre Terræ dimidii. Quod erat demonstrandum.

ELEM. VI. Semidiameter Vmbræ Terræ apparenſ, in maxima Solis & Luna Distantia à centro Terra, est scrupulorum 39° 0'.

Ptolemeus facit Vmbræ Terræ semidiametrum in maxima Luminarium distantia à centro Terra scrupulorum 40° 45'. N. Copernicus paulò minorem, scrupulorum scil. 40° 18'. Albategnius vero ex suis ad Lunam Obscr



Observationibus demonstrat eum esse scrupulorum 38' 20''. Ad quem Noster scrupulorum 39' 0'', quam proximè accedit. Neq; vero is major aut minor statui potest scr. 39' 0''. Semidiametrum enim Lunæ apparet est ad semidiametrum Vimbræ apparentem, ut 5 ad 13: idq; non modo ex iis quæ ipsi ad Lunam observavimus, sed & quæ ante Nos observarunt Viri magni, Hipparchus, Ptolemeus, Albategnus, & circa nostrum seculum, Nicolaus Copernicus. Quamobrem cum semidiameter Lunæ novæ aut plenæ apparet, in maxima distantia à centro Terræ per 10 elementum antecedentis Libri, sit scrup. 15' 0'': consequens est semidiametrum Vimbræ apparentem, in transitu Lunæ apogææ esse scrup. 39' 0''. Est enim per auream regulam

Vt 5 ad 13, ita 15' ad 39'. Quod erat demonstrandum.

Errant igitur toto cœlo, Tycho Braheus, & ipsius asseclæ Christianus Longomontanus, & Ioannes Keplerus, qui eandem faciunt scrup. 43'. Est enim is saltem quatuor scrupulis major justo; adeo ut Christianus Longomontanus cogatur cum quatuor scrupulis diminuere, Libro Theoricorum 1, pag. 170.

Cæterū ne cui dubia sit ratio apparentis semidiametri Lunæ ad semidiametrum Vimbræ apparentem, ut 5 ad 13; subjicio accuratam Deliquii Lunaris observationem, à Ioanne Keplerio Pragæ, à Nobis Goesæ habitam: quæ non modò comprobabit eam, sed & elementi nostri veritatem evidenter adstruet.

Anno igitur Christi 1601, 29 die Novembris, fuit Eclipsis Lunæ partialis, cuius medium Ioannes Keplerus observavit Pragæ, circa horam à meridie 6 53', vidiisque tunc Defectum paulò minorem eo qui in Lunaribus Tychonis pingitur, qui est digitorum 10 56'. Vide Astronomiam Opticam pag. 372.

Nos verò ejusdem Eclipsis medium animadvertisimus Goesæ, horis à meridie 6 12', quæ Pragæ fuerunt horæ 6 56' (Praga enim orientalior est Goesæ scrupulis horæ 44) eodemque tempore notavimus Eclipticos digitos 10 1/2 proximè, hoc est, Defectum paulo minorem eo qui extat in Lunaribus Tychonis. Observationes igitur egregiè inter se consentiunt.

Erat autem tunc Luna ferè perigæa, ciusque semidiametruis scrup. 17' 49'', & latitudo scrup. 32' 32'' borea. Summa utriusque scrup. 50' 21''; quanta certè fuisset Vimbræ semidiametruis, si Defectus fuisset digitorum 12 præcisè. Atqui salyus adhuc fuit unus digitus cum triente, cui debentur scrupula 4' 2'' Diametri Lunæ. Aufer igitur ea ex scrupulis 50' 21'',

$50' 21''$, & residua erit semidiametrum umbræ scrup. $46' 19''$: ad quam semidiametrum Lunæ est, ut 5 ad 13. Nam per auream regulam

Vt 5 ad 13, ita $17' 49''$, ad $46' 19''$. Quod erat ostendendum.

Porro cum ex hac Observatione manifestum sit, semidiametrum umbræ apparentem in transitu Lunæ perigææ esse scrup. $46' 19''$; consequens est eundem esse in transitu Lunæ apogææ scrupul. $39' 0''$. Luna enim sitiens, vel plena, cum apogæa est, distat à centro Terræ particulis 108600, quarum radius orbis Lunæ est 100000: particulis vero 91400, cum centro Terræ est proxima. Est igitur

Vt radius 100000, ad $1347\frac{1}{2}$ tangentem Vmbræ perigææ, ita 91400 ad $1231\frac{1}{2}$.

Et proinde, ut 108600 ad $1231\frac{1}{2}$, ita 100000 ad 1134, tangentem umbræ apogææ scrup. $39' 0''$. Quæ nobis erant demonstranda.

E L E M. V II. *Angulus dimidii coni Vmbræ Terræ, in maxima Solis & Lunæ à centro Terræ Distantia est scrup. 14' 34''. & proinde axis Vmbræ est semidiametrorum Terræ 236.*

Semidiameter enim umbræ Terræ, per præcedens elementum est scr. $39' 0''$; ciusque & Lunæ à centro Terræ distantia scrup. 3850, quorum semidiameter Terræ est 60, per 6^m primi *Uranometriæ*. Itaque per 5^m hujus, angulus dimidiis coni umbræ Terræ est scrupulorum 14' 34''. Nam

Vt 1000000 ad tangentem semidiametri umbræ apparentis 113450; ita distantia ipsius à centro Terræ 3850, ad semidiametrum umbræ versus 43 ⁶⁷⁸²¹⁰⁰₁₀₀₀₀₀₀₀₀.

Item, ut distantia semidiametri umbræ à centro Terræ 3850 ad differentiam semidiametri Terræ, & semidiametri umbræ veri ¹⁶¹²¹⁷⁰⁰₁₀₀₀₀₀₀₀₀; ita 10000000 ad tangentem anguli coni umbræ Terræ dimidii 42394, scrupulorum 14' 34''. Quod erat demonstrandum.

Ex *Ptolemæi Hypothesibus* colligitur hic angulus scrup. $12' 49''$. Ex *Albategni* scrup. $15' 14''$. Ex *Copernici* scrup. $12' 11''$. Ex *Tychonis*, ciusque partes sequentium, scrup. $16' 2''$.

Porro quod Axis umbræ sit (juxta elementum) semidiametrorum Terræ 236, ostenditur ex angulo dimidiis coni umbræ Terræ, hoc modo.

Affirma-

Assumatur in præcedente diagrammate triangulum rectangulum DBG, in quo datus sit angulus coni umbræ Terræ dimidii scrupul. $14' 34''$, cum latere BG semidiametro Terræ 1, dabitur hinc reliquum latus DB, semidiametrorum Terræ 236. Nam per 7^m Tertii Trigonometriæ Nostræ est.

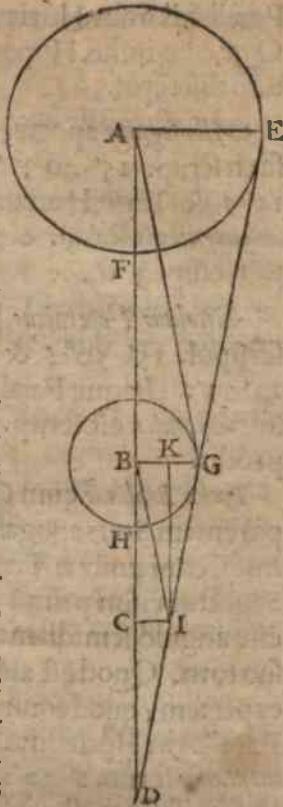
Vt BG sinus anguli D 42372 ad DB sinum complementi 9999909; ita BG semidiameter Terræ 1 ad DB Axim umbræ semidiametrorum Terræ 236. Quod erat demonstrandum.

Ex angulo dimidii coni Vmbræ Terræ Ptolemaico scrup. $12' 49''$, resultat Axis umbræ 268 semidiametrorum Terræ, quantum etiam Ptolemæus colligit. Verum ex angulo coni umbræ Terræ dimidii Albategniano, prodit Axis umbræ $225\frac{1}{2}$, quem Albategnius male putavit esse semidiametrorum Terræ 254. Sic quoque ex angulo coni umbræ Terræ dimidii Coperniceo scr. $12' 11''$, resultat Axis umbræ semidiametrorum Terræ 282, quem Copernicus perperam facit semidiametrorum Terræ 265. Denique ex angulo coni umbræ Terræ dimidii Tychonico colligitur Axis umbræ semidiametrorum Terræ 215, quem Christianus Longomontanus facit semidiametrorum Terræ 268, contra Tycho, & suas ipsius Hypotheses.

ELEM. VIII. Parallaxis Horizontalis Solis Apogei est scrupulorum $2' 13''$.

Semidiameter enim Solis apogei, per 4^m huius est scrup. $16' 47''$; & angulus dimidii coni umbræ Terræ per præcedens elementum est scrup. $14' 34''$. Itaque horum differentia scrupul. $2' 13''$, est ipsa Solis apogei parallaxis Horizontalis, per 3^m hujus. Quod erat demonstrandum.

Ptolemæus facit apparentem Solis apogei semidiametrum scrup. $15' 40''$, & angulum dimidii coni Vmbræ Terræ scrup. $12' 49''$. Itaque paral-



Parallaxis Solis Horizontalis in Apogeo, Ptolemo est scrupul. $2' 51''$. Quæ cum ipsius Hypothesibus exacte convenit, sed ab apparentiis multum discrepat.

Albategnius apogæi Solis apparentem semidiametrum cum *Ptolemo* facit scrup. $15' 40''$; & dimidii coni umbræ Terræ angulum scrupul. $15' 14''$. Ergo Horizontalis Parallaxis Solis apogæi ex Hypothesibus *Albategnii* est scrup. $0' 26''$. Quæ multum differt ab illa quam ipse statuit scrup. $3' 0''$.

Nicolaus Copernicus facit apparentem Solis apogæi semidiametrum scrupul. $15' 50''$; & dimidii coni umbræ Terræ angulum scrupul. $12' 11''$. Itaque Parallaxis Horizontalis Solis apogæi ex Hypothesibus *Copernici* est scrup. $3' 39''$; scrupulis 39 secundis major quam ipse prodit.

Tycho Braheus cum *Christiano Longomontano*, & *Ioanne Keplerio* faciunt apparentem Solis apogæi semidiametrum scrup. $15' 0''$; & angulum dimidii coni umbræ Terræ, scrup. $16' 2''$. Quæ simul stare non possunt. Sequitur enim primò, angulum dimidii coni umbræ Terræ, majorem esse angulo semidiametri Solis apogæi, hoc est, partem majorem esse suo toto. Quod est absurdum. Secundo sequitur Solem esse Parallaxios expertem; quod eorum suppositis adversatur. Nam *Tycho Braheus* facit Parallaxin Horizontalcm Solis apogæi scrup. $2' 54''$. *Christianus Longomontanus* scrup. $2' 32''$: & *Joannes Keplerus* scrupuli unius. Ex quibus certè manifestum est, ipsorum Hypotheses non constare sibi, neque ullâ ratione posse conjungi. Alia vero est Hypothesium nostrarum ratio, quæ ubique sibi constant, & cum apparentiis ubique convenientiunt.

Patet etiam hinc, dictorum Autorum neminem, præter *Ptolemeum*, connexum hujus schematis, demonstrationisque vinculum, solide intellexisse. Nam solius *Ptolemei* calculus pro Parallaxi Solis, propriis Hypothesibus adamussim responderet: reliqui plus minusve à suis Hypothesibus abeunt: argumento certissimo, nulli artificium hujus demonstrationis penitus fuisse cognitum.

ELEM. IX. *Sol apogeus distat à centro Terræ semidiametris Terræ* $1550 \frac{1}{2}$; & *perigeus semidiametris Terræ* $1446 \frac{15}{16}$. In media vero distantia *Sol abest à centro Terræ semidiametris Terræ* $1498 \frac{11}{16}$.

Parallaxis enim Solis apogæi Horizontalis, per præcedens elemen-
tum est scrup. $2' 13''$. Itaque per secundum huius est,

Vt sinus parallaxios Horizontalis Solis apogæi 6448 , ad sinum sui
complementi 9999997 , ita semidiameter Terræ i ad distantiam Solis
apogei à Terræ centro $1550 \frac{1}{2}$.

Distat vero idem Sol apogæus à centro Terræ in eccentricitate mi-
nima ex nostris Hypothesibus particulis 103490 , & Sol perigæus par-
ticulis 96510 , quarum radius magni orbis Terræ est 100000 . Conse-
quens igitur est Solem perigæum distare à centro Terræ semidiametris
Terræ $1446 \frac{16}{15}$; & in media distantia $1498 \frac{1}{2}$. Est enim per auream
regulam,

Vt particulæ 103490 ad semidiametros Terræ $1550 \frac{1}{2}$, ita parti-
culæ 96510 ad semidiametros Terræ $1446 \frac{16}{15}$.

Item, ut particulæ 103490 ad semidiametros Terræ $1550 \frac{1}{2}$, ita parti-
culæ 100000 ad semidiametros Terræ $1498 \frac{1}{2}$.

Palam igitur est Solem apogæum distare à centro Terræ semidiamet-
ris Terræ $1550 \frac{1}{2}$; & perigæum semidiametris Terræ $1446 \frac{16}{15}$: & in
media distantia, semidiametris Terræ $1498 \frac{1}{2}$. Quæ erant demon-
stranda.

Ptolemy distantiam Solis apogæi à centro Terræ definit semidiamet-
ris Terræ 1210 ; sed ex ipsius Hypothesibus colliguntur tantum semi-
diametri Terræ $1206 \frac{16}{15}$.

Albategnius maximam Solis à centro Terræ distantiam metit semidi-
ametris Terræ 1146 ; verum ex ipsius Hypothesibus dantur semidi-
ametri Terræ $7936 \frac{1}{2}$.

Nicolaus Copernicus distantia Solis apogæi à centro Terræ adsignat se-
midiametros Terræ 1179 ; sed ex ipsius Hypothesibus colliguntur se-
midiametri Terræ $941 \frac{1}{2}$.

Tycho Brahe medianam Solis à centro Terræ Distantiam assumit semi-
diametrorum Terræ 1150 . Et *Christianus Longomontanus* semidiametro-
rum Terræ 1288 . Verum ex corum Hypothesibus colliguntur semidi-
ametri Terræ 208333 ; positâ scil. Parallaxi Solis Horizontali unius scrup-
uli secundi, quæ ex corum Hypothesibus prorsus est nulla.

Hæc sunt quæ de Solis à centro Terræ Distantia à veteribus Astro-
nomis & à neotericis hucusque prodita sunt. Quæ ut Hypothesi-
bus suis minimè respondent, ita veritati consentanea esse non possunt.

Rejicienda igitur sunt, & in eorum locum acceptanda, quæ Nos paulò ante de Solis à centro Terræ Distantia, ejusque Parallaxi firmissimis rationibus demonstravimus. Respondent enim ea hypothesibus suis, & apparentiis quoque ubique satisfaciunt. De quo ne quisquam dubitet, adducam deinceps selectas aliquot Eclipsum Solarium observationes, ex quibus manifeste apparebit, quæ de Solis à centro Terræ Distantia, eiusque Parallaxi, & apparentibus Diametris, à nobis hactenus demonstrata sunt, longè esse verissima. Addam etiam Calculum nostrum Astronomicum, ut ex eo quivis intelligat, & Solis & Lunæ Motus à Nobis in integrum esse restitutos.

Comprobatio eorum quæ de Solis Parallaxi, eiusque Distantia à centro Terræ supra demonstrata sunt, ex selectis aliquot Eclipsum Solarium observationibus.

E C L I P S I S P R I M A .

Anno 111° Olympiadis quadragesimæ octavæ, ultimo die Thargelionis, undecimi mensis Græcorum, cum Lydi & Medi æquo marte inter se pugnarent, accidit durante conflictu, ut ex die repente nox efficeretur. Causa vero tam repentinæ mutationis, erat Eclipsis Solis omnium maxima; quam Thales Milesius futuram eo tempore Ionibus prædixerat. Herodotus Libro 11, de bello Lydos inter & Medos. Item Plinius Libro 11 cap. 2.

Ab initio annorum Nabonassaris ad hoc Novilunium Eclipticum sunt anni Ægyptii 162, menses 4, dies 12, horæ 2 49' sub Meridiano Goesano. Quibus debentur hi motus.

Æ Q U I N O C T I O R V M .

	Sex.	gr.	:	"
Anomalia Æquinoctiorum	4	12	1	59.
Prosthaphæresis Æquin. addenda		1	10	38.

SOLIS.

	Sex.	gr.	'.	".
Æqualis motus Solis ab Æquin. medio	0	59	26	45.
Anomalia centri	4	49	48	1.
Prosthaphæresis centri addenda		4	54	36.
Apogæi medius	0	54	11	16.
Apogæi æquatus	0	59	5	52.
Anomaliæ orbis verus	0	0	20	53.
Prosthaphæresis orbis subtrahenda			0	1.
Æqualis motus Solis ab Æquin. vero	I	0	37	23.
Ergo Sol erat in grad.		0	37	22. II.
Ascensio recta Solis temp. 58° 24'.				

LUNÆ.

	Sex.	gr.	'.	".
Medius motus Lunæ à Sole	0	1	9	14.
Anomalia centri	0	2	18	28.
Prosthaphæresis centri addenda			18	28.
Scrupula proportionalia			0	0.
Anomalia orbis media	2	47	15	4.
Anomalia orbis æquata	2	47	33	32.
Prosthaphæresis orbis subtrah.		1	9	36.
Medius motus Lunæ ab Aequin. vero	I	1	46	37.
Ergo Luna erat in grad.		0	37	1 II.
Medius motus latitudinis	4	35	4	55.
Verus motus latitudinis	4	33	55	19.

Propter æquationem Dierum naturalium, auferenda sunt à tempore medio scrupula horæ 24. Itaque vera Luminarium conjunctio facta est Goesæ horis à meridie 2° 25': in Lydia autem propè Sardes, sub latitudine grad. 38, & longitudine temp. 59, facta eadem est horis à meridie 4° 39'. Erat tunc parallaxis longitudinis Lunæ à Sole scrup. 50° 32'. Motus horarius Lunæ à Sole verus scrup. 34° 11"; visus inter horam quartam & quintam scrup. 28° 53", inter quintam & sextam scrup. 31° 48", inter sextam & septimam scrupul. 34° 22". Sol occupabat occidentalem quadrantem. Ergo visa conjunctio sequebatur

veram horâ $1^{\text{h}} 35'$, & Eclipsis medium fuit Sardibus in Lydia horis à meridie $6^{\text{h}} 15'$. Datur tunc

Parallaxis longitudinis Lunæ à Sole scr.	55	0.
Parallaxis latitudinis Lunæ à Sole	25	22.
Latitudo Lunæ borea vera	25	15.
Ergo latitudo Lunæ austrina visa	0	7.
Semidiameter Solis	16	47.
Semidiameter Lunæ	17	47.
Summa semidiametrorum	34	34.
Scrupula deficientia	34	27.

Ergo Digi*t*i Ecliptici $12^{\text{h}} 20'$.

Totus igitur Sol defecit cum mora, diesque adeo in noctem versus est; omnibus modis ut *Thales Milesius* Ionibus prædixerat.

Est autem hæc Eclipsis omnium maxima quæ in Sole unquam contigit. Luna enim erat ferè perigæa, & Sol versabatur in apogæo; in quo loco idem maximè à Luna perigæa obscuratur. Hinc etiam est, quod Hipparchus candem adhibuerit in Libro *De Magnitudinibus & intervallis trium Corporum, Solis, Iunæ, & Terra*. Fuit enim ad ea ipsa demonstranda maximè idonea; præsertim cùm diversis in locis à præstantibus Astronomis fuerit observata. Theon enim in *Commentarii super caput xi, Libri 6 Magni Operis Ptolemei* scribit hanc Eclipsin in locis quæ sunt circa Hellespontum in toto Sole accurate esse factam, ut nihil de eo appareret. Et Cleomedes Lib. 11 capite 3 testatur, Solem totum in Hellesponto deficientem, observatum esse in Alexandria, quintâ parte diametri salvâ reliquâ deficere. Quæ certè ita esse, ut ab Artificibus annotata sunt, nos numeris nostris perspicuè comprobabimus.

I.

Primum enim, Solem totum defecisse in Hellesponto sub latitudine grad. 40, & longitudine temp. 55, ita ostenditur. Addatur in Hellesponto propter Meridianorum discriminem hora $1^{\text{h}} 58'$, dabiturque veræ conjunctionis Luminarium tempus in Hellesponto horis à meridie $4^{\text{h}} 23'$. Erat tunc Parallaxis longitudinis Lunæ à Sole scrup. $48^{\text{m}} 7^{\text{s}}$. Motus horarius Lunæ à Sole verus scrupul. $34^{\text{m}} 11^{\text{s}}$; visus inter horam quartam & quintam scrup. $29^{\text{m}} 11^{\text{s}}$; inter quintam & sextam scrupul. $31^{\text{m}} 32^{\text{s}}$. Sol versabatur in Quadrante occidentali. Quare visa conjunctione

junctio sequebatur veram hora 1 35', mediumq; Eclipsis in Hellesponto conspectum est, horis à meridie 5 58'. Datur tunc

Parallaxis longitudinis Lunæ à Sole scrup.	53	46.
Parallaxis latitudinis Lunæ à Sole	26	5.
Vera latitudo Lunæ borea	25	10.
Ergo latitudo Lunæ visa austrina	0	55.
Semidiameter Solis	16	47.
Semidiameter Lunæ	17	47.
Summa semidiametrorum	34	34.
Scrupula deficiens	33	39.

Ergo Digi^ti Ecliptici 12 2'.

Totus itaque Sol defecit in Hellesponto, omnibus modis ut Cleomedes & Theon referunt.

I I.

Secundò, in Alexandria Ægypti, sub latitudine grad. 31, & longitudine tempor. 59°, salvam fuisse quintam Diametri partem, & reliquam defecisse, demonstratur hoc modo. Addantur propter Meridianorum discrimen Alexandriæ horæ 2 20', & prodibit veroe Luminarium copulæ tempus Alexandriæ horis à meridie 4 45'. Erat tunc Parallaxis longitudinis Lunæ à Sole scrup. 53' 43". Motus horarius Lunæ à Sole verus scrup. 34' 11". Vilus inter horam quartam & quintam scrup. 28' 53'; inter quintam & sextam scrup. 31' 38"; inter sextam & septimam scrup. 34' 34". Sol erat in Quadrante occidentali. Ergo visa coniunctio sequebatur veram horâ 1 40', & Eclipsis medium Alexandriae conspectum est horis à meridie 6 25'. Datur tunc

Parallaxis longitudinis Lunæ à Sole scrup.	57	30.
Parallaxis latitudinis Lunæ à Sole	19	30.
Vera Lunæ latitudo borea	25	30.
Ergo latitudo Lunæ visa borea	6	0.
Semidiameter Solis	16	47.
Semidiameter Lunæ	17	47.
Summa semidiametrorum	34	34.
Scrupula deficiens	28	34.

Ergo Digi^ti Ecliptici 10 12'.

Scru-

Scrupula salva fuerunt $6' 0''$, quæ sunt quinta pars scrup. $30'$ quam Veteres taxarunt apogæi Solis diametrum. Calculus ergo Noster cum animadversione Veterum exactè convenit.

Manifestum porro est ex iis quæ nunc demonstrata suntr, Eclipsin Solis quæ Hipparchus usus est in demonstranda magnitudine trium Corporum, Solis, Lunæ, & Terræ, conumque inter se distantias; eandem esse quam Thales Ionibus prædicterat. Cadunt enim in hanc omnes apparentiæ, quas in illa notarunt Herodotus, Plinius, Cleomedes & Theon.

Secundo apparet Calculum nostrum Astronomicum proflus esse indubitatum, quia omnes illas apparentias à Veteribus notatas, exactissimè refert. Quæ duo in hac Eclipsi observatu digna sunt.

E C L I P S I S S E C V N D A .

Anno Christi 1560, 11 Augusti circà meridiem, Sol totus non modo tempore, Conimbriæ in Lusitania latuit, sub latitudine grad. $40'$, & longitudine temporum $10^{\circ} 45'$. Tenebræ erant nocturnis quodammodo majores. Neque enim quo pedem poneret videre quis poterat, stellæque in cœlo clarissimè apparabant. Aves etiam, mirabile dictu, præ tantæ obscurationis horrore, ex aëre in terram decidebant. Clavius in Commentario super 4 caput Sacrobosci.

Ab annorum Christi principio ad hunc Luminarium congressum, sunt anni Iuliani solidi 1559, menses Bisextilis anni septem, dies 20, horæ sub Goesano Meridiano $0^{\circ} 49'$. Quibus debentur hi motus.

Æ Q V I N O C T I O R V M .

	Sex.	gr.	'	"
Anomalia Æquinoctiorum	5	41	55	5-
Prosthaphæresis addenda			23	3-

S O L I S .

	Sex.	gr.	'	"
Æqu. motus Solis ab Æquin. medio	2	39	21	0-
Anomalia centri	3	7	17	4-
Prosthaphæresis centri addenda.			45	42-
Scrupula proportionalia			0	0-
				Apogæi

	Sex.	gr.	'	"
Apogæi medius	I	34	25	33.
Apogæi æquatus	I	35	11	15.
Anomalia orbis vera	I	4	9	45.
Prosthaphæresis orbis subtrahenda		I	46	10.
Æqu. motus Solis ab Æquin. vero	2	39	44	3.
Ergo Sol erat in grad.		7	57	53 ^{ix.}
Ascensio recta Solis temp. 159 49'.				

LUNÆ.

	Sex.	gr.	'	"
Æqualis motus Lunæ à Sole	0	I	51	21.
Anomalia centri	0	3	42	42.
Prosthaphæresis centri addenda			29	41.
Scrupula proportionalia			0	0.
Anomalia orbis media	2	15	50	7.
Anomalia orbis æquata	2	16	19	48.
Prosthaphæresis orbis subtrahenda		3	37	20.
Med. motus Lunæ ab Æquin. vero	2	41	35	24.
Ergo Luna erat in grad.		7	58	4 ^{ix.}
Medius motus latitudinis Lunæ	I	29	6	42.
Verus motus latitudinis Lunæ	I	25	29	22.

Propter æquationem Dierum naturalium addenda sunt ad tempus medium scrupula horæ 6'. Quare vera Luminarium copula facta est Godæ, horâ à meridie 0 55'. Conimbricæ vero quæ occidentalior est horâ 0 59', eadem Luminarium conjunctio facta est horâ ante meridiem 11 56', hoc est circa meridiem. Erat tunc Parallaxis longitudinis Lunæ à Sole scrupul. 14 22'. Motus horarius Lunæ à Sole verus scrup. 33' 0'. Visus scrup. 21' 44". Sol versabatur in Quadrante orientali. Itaque apprens Synodus antecedebat veram scrupulis horæ 39', adeoque medium Eclipsis fuit Conimbricæ horâ 11 17' ante meridiem. Datur tunc

Parallaxis longitudinis Lunæ à Sole scr.	21	"	42.
Parallaxis latitudinis Lunæ à Sole	25	"	28.

	'	"
Latitudo Lunæ borea vera	25	29.
Ergo latitudo Lunæ visa borea	0	1.
Semidiameter Solis	17	6.
Semidiameter Lunæ	17	20.
Summa semidiametrorum	34	26.
Scrupula deficiente	34	25.

Ergo Digi*t*i Ecliptici 12 4.

Quare Sol totus defecit Conimbricæ cum mora, sed breviori quam
Clavius annotavit. Scribit enim Solem non modico tempore latuisse.
Quæstio igitur est de causa longioris moræ? Respondeo, defectum ap-
parentem majorem fuisse vero propter contractum Solare lumen.
Quotiescumque enim Luna totum fere Solem intercipit, contrahit se
Solis lumen, & proinde Solis semidiameter minor apparet justo scrupu-
lis saltem ō 45". Secus fit cum Luna à Sole intercipientur. Dilatat enim
se tunc undique lumen Solis, & proinde Lunæ semidiameter apparet
minor justo, saltem scrup. ō 45". Vtriusque casus exempla minimè
obscura dabimus suis locis. In præsenti vero Eclipsi insigne habemus
exemplum primi casus. Luna enim totum Solem intercipiebat, majori-
que etiam angulo spectabatur quam Sol. Contrahebat igitur se tunc
Solis lumen, & semidiameter Solis visualis apparet minor justo scru-
pulis ō 45". Erat ergo is scrupulorum 16' 21", & totus Diametrum
scrupulorum 32' 42". Hic autem cum scrupulis deficientibus 34' 25",
præbet Eclipticos Digitos 12 38'. Ex quibus colligitur Solem horæ
semisse, vel saltem triente, totum latuisse. Quod cum annotatione Clavii
egregie convenit.

J.J.

Animadversa quoque est hæc Eclipsis Bruxellis in Brabantia, sub latitudine grad. 51 & longitudine temp. 26 0'. Eiusque finis ibidem comprehensus est, per quadrantem, cuius peripheria erat quinq; pedum, horâ à meridie 1 48' proxime. Stadii in Ephemeride anni 1560.

Calculus noster Observationi exactè respondet. Nam propter dis-
criimen Meridianorum addenda sunt Bruxellis scrupula horæ z. Ver-
igitur

igitur synodus Bruxellis fuit, horâ à meridie 0 57'. Erat tunc parallaxis longitudinis Lunæ à Sole scrup. 6' 39''. Motus Horarius Lunæ à Sole verus scrup. 33' 0''. Apparens scrup. 24' 0''. Sol erat in orientali quadrante. Quare visa synodus antecedebat veram scrupulis horæ 16', & Eclipsis medium erat Bruxellis horâ à meridie 0 41'. Datur tunc

Parallaxis longitudinis Lunæ à Sole scrup.	9	3.
Parallaxis latitudinis Lunæ à Sole	40	18.
Vera latitudo Lunæ borea	24	23.
Ergo latitudo Lunæ visa austrina	15	55.
Semidiameter Solis	17	6.
Semidiameter Lunæ	17	20.
Summa semidiametrorum	34	26.
Scrupula deficiencia	18	31.
Ergo Digi <i>t</i> Ecliptici 6 31'.		

Scrupula incidentia 30' 31''. Tempus ~~ανπληρώσις~~ horæ 1 6'. Ergo finis Eclipsis Bruxellishorâ à meridie 1 47', Observationi consentiens.

III.

Observarunt etiam hanc Eclipsin *Tilemannus Stella*, & *Paulus Fabricius*, Viennæ Austric, sub latitudine grad. 48 23', & longitudine temporum 38 0'. Conspexeruntque initium horâ à meridie 0 50', & finem horas a meridie 2 15', lege, horis 2 55'. Duravit enim Eclipsis horas duas cum scrup. 5'. In medio Eclipsis defecerunt ab austro Digi*t* 5'. *Gerardus Mercator* in *Chronologia*.

Calculus Noster cum Observatione congruit. Addantur enim Viennæ propter differentiam Meridianorum scrupula horæ 54', prodibitque tempus veræ Luminarium copulæ, Viennæ Austricæ horâ à meridie 1 49'. Erat tunc Parallaxis longitudinis Lunæ à Sole scrup. 3' 16''. Motus horarius Lunæ à Sole verus scrup. 33' 0''. Visus scrup. 24' 46''. Sol occupabat occidentalem Quadrantem. Ergo visa copula sequebatur veram scrupul. horæ 8'; & proinde medium Eclipsis erat Viennæ Austricæ horâ à meridie 1 57'. Datur tunc

		:	"
Parallaxis longitudinis Lunæ à Sole scrup.	4	22.	
Parallaxis latitudinis Lunæ à Sole	43	48.	
Latitudo Lunæ borea vera	23	31.	
Ergo latitudo Lunæ visa austrina	20	17.	
Semidiameter Solis	17	6.	
Semidiameter Lunæ	17	20.	
Summa semidiametrorum	34	26.	
Scrupula deficiente	14	9.	

Ergo Digi*t* Ecliptici 4 58', hoc est, digit*i* quinque proxim*c*.

Scrupula incidentiæ 27' 48". Tempus incidentiæ horæ 1 7'. Tem*p*pus repletionis horæ 1 2'. Cœpit ergo Eclipsi*s* horâ à meridie 0 50'; desit horis à meridie 2 59'. Vix aliter quâm Viennæ fuit observatum.

E C L I P S I S T E R T I A.

Anno Christi 1567, nono die Aprilis; *Christophorus Clavius* denuò animadvertisit Eclipsi*n* Solis centralem, Romæ, sub latitudine grad. 42, & longitudine temp. 36 15', circa meridiem. Luna verò non obscurabat totum Solem, ut in Eclipsi anni 1560, sed reliquo erat circulus quidam exilis Lunam circumcirca lucens. *Christophorus Clavius* in *Commentariis* super 4 caput *Sacrobosci*.

Ab initio annorum Christi ad hanc Luminarium Synodum sunt anni Iuliani pleni 1566, menses communes tres, dies 7, horæ sub Meridiano Goefano 22 48'. Quibus debentur hi motus.

Æ Q V I N O C T I O R V M.

	Sex.	gr.	'	"
Anomalia Æquinoctiorum	5	43	18	33.
Prosthaphæresis Æquin. addenda			21	20.

S O L I S.

	Sex.	gr.	'	"
Æqualis motus Solis a medio Æquin.	0	26	30	15.
Anomalia centri	3	8	4	50.
Prosthaphæresis centri addenda			50	30.

Scru

	Sex.	gr.	'.	".
Scrupula proportionalia o'.				
Apogæi medius	I	34	33	0.
Apogæi æquatus	I	35	23	30.
Anomalia orbis vera	4	51	6	45.
Prosthaphæresis orbis addenda			1	50
Medius Solis à vero Aequin:	o	26	51	35.
Ergo Sol erat in grad.		28	42	28. v.
Ascensio recta Solis temp. 26 40'.				

LVNÆ.

	Sex.	gr.	'.	".
Medius Lunæ à Sole	o	6	48	38.
Anomalia centri	o	13	37	16.
Prosthaphæresis centri addenda			1	49
Scrupula proportionalia. I'.				56.
Anomalia orbis media	I	38	8	12.
Anomalia orbis æquata	I	39	58	8.
Prosthaphæresis orbis subtrah.		4	57	45.
Lunæ medius ab Aequin. vero	o	33	40	13.
Ergo Luna erat in grad.		28	42	28 v.
Medius motus latitudinis Lunæ	I	29	29	6.
Latitudinis verus	I	24	31	21.

Propter æquationem Dierum naturalium, addenda sunt ad tempus æquale scrupula horæ 7. Itaque vera Luminarium conjunctio facta est Goetæ horis à media nocte 10 55'; Romæ vero, quæ orientalior est Goesæ scr. horæ 43', horis à media nocte 11 38'. Erat tunc parallaxis longitudinis Lunæ à Sole scrup. 6' 40". Motus horarius Lunæ à Sole verus scrup. 30' 47". Vitius scrup. 20' 14". Et quia Sol occupabat occidentalem Quadrantem, apparens Synodus sequebatur veram scrupulis horæ 20'. Itaque medium Eclipsis fuit Romæ horis à media nocte 11 58, hoc est in ipso ferè meridie. Datur tunc

Parallaxis longitudinis Lunæ à Sole scrup.	10	22.
Parallaxis latitudinis Lunæ à Sole	27	40. $\frac{1}{2}$.
	I. 3	Lati-

	'.	".
Latitudo Lunæ borea vera	27	46
Ergo latitudo Lunæ visa borea	0	20
Semidiameter Solis	17	9
Semidiameter Lunæ verus 16° 27', apparet	15	42
Differentia Semidiametrorum	1	27

Quæ scrupulis 1° 25" major est latitudine Lunæ visa. Quare totus Sol non defecit Romæ, sed exilis quidam circulus ex Sole prominebat, qui Lunam circumquaque lucebat; omni ratione ut Clavius Romæ spectavit.

I I.

Observavit quoque hanc Eclipsin Tycho Braheus Rostochii ad littus Maris Baltici, eiusque medium deprehendit in ipso quasi meridie. Keplerus in *Astronomia Optica*, pagina 297.

Calculus Noster cum Observatione exactè convenit. Addantur enim Rostochii propter Meridianorum discriimen scrupula horæ 37', dabiturque vera Luminarium copula Rostochii, horis à media nocte 11° 32'. Erat tunc Parallaxis longitudinis Lunæ à Sole scrup. 10' 8". Motus Lunæ à Sole verus scrup. 30' 47". Visus scrupul. 22' 26". Sol peragrabat occidentalem Quadrantem. Ergo visa copula sequebatur veram scrupulis horæ 27'. Et proinde Eclipsis medium Rostochii conspectum est horis à media nocte 11° 59', hoc est, in ipso quasi meridie; omnibus modis ut à Tychone Braheo observatum est. Datur tunc

	'.	".
Parallaxis longitudinis Lunæ à Sole scr.	13	54.
Parallaxis longitudinis Lunæ à Sole	36	51.
Latitudo Lunæ borea vera	27	25.
Ergo latitudo Lunæ visa austrina	9	26.
Semidiameter Solis	17	9.
Semidiameter Lunæ	16	27.
Summa semidiametrorum	33	36.
Scrupula deficiens	24	10.

Ergo Digihi Ecliptici 8° 26'.

Atqui Tycho Braheus scribit in *Progymnasmatisbus*, pag. 02, Eclipsin hanc Vraniburgi conspectam esse in Meridie, & defecisse Digitos 6° 29' ab austro

austro? Respondeo, *Tychonem* id quidem scribere, sed neutrum ab ipso esse observatum. Medium enim Eclipsis non potuit Vraniburgi esse in Meridie, cum Rostochii a se visum scribat in ipso quasi Meridie. Differentia enim Meridianorum Rostochii & Vraniburgi non est unius horae scrupuli, ut *Tycho* perperam statuit; neque duorum scrupulorum horae, ut *Christianus Longomontanus* vult; sed scrupulorum octo. Scribit enim *Tycho* in *Epistolis Astronomicis* pag. 72, Eclipsin Lunæ quam ipse anno Christi 1584, 7 die Novembris observaverat Vraniburgi horis a meridie 13° 8', vel (ut verius in *Progymnasmatisbus* scribit pag. 02) horis 13° 12'; animadversam esse ab *Henrico Brueco*, eximio apud Rostochienses Mathematico, Rostochii, horis a meridie 13° 4'. Differunt igitur Vraniburgensis & Rostochiensis Meridianus, ex eorum observationibus, scrupulis horæ 8'. Adeoque medium Eclipsis Solaris Vraniburgi visum est, non in ipso meridie, ut *Tycho* vult, sed scrupulis horæ 7' post meridiem: quod & calculo *Tychonicō* probatur; qui teste *Keplero* dat scrupula horæ 10' post meridiem. Quod ad Defectus magnitudinem attinet, certum est defecisse Vraniburgi plures Digitos quam 6 29'. Testatur enim doctissimus *Keplerus*, se in alia scheda à *Tycho* annotatos reperisse Digitos 9. Vnde colligere promptum est, Defectum fuisse maiorem Digitis 6 29', & minorem Digitis 9; adeoque Digitorum 8 26', ut habet noster Calculus.

III.

Eandem Eclipsin animadvertisit *Cornelius Gemma Lovanijs*, sub latitudine grad. 50° 50', & longitudine temp. 26 $\frac{1}{2}$; notavitque ipsius initium horâ 10° 12' ante meridiem; & finem paulò post horam à meridie 0°. In medio Eclipsis defecerunt Digitifere 9 ab austro. *Cornelius Gemma Cosmocritices* Libro 11, pag. 55.

Calculus Noster Observationi quamproxime respondet. Addantur enim Lovanijs, propter discrimen Meridianorum scrup. horæ 4', & habentibus veram synodus Lovanijs, horis a media nocte 10° 59'. Erat tunc Parallaxis longitudinis Lunæ a Sole scrup. 4° 18". Motus horarius Lunæ a Sole verus scrup. 3° 47". Visus scrupul. 22' 11". Et quia Sol erat in occidentali Quadrante, visa copula sequebatur veram scrupulis horæ 12'. Quare medium Eclipsis fuit Lovanij horis a media nocte 11° 11'. Datur tunc

	'	"
Parallaxis longitudinis Lunæ à Sole scr.	6	1.
Parallaxis latitudinis Lunæ à Sole	37	6.
Latitudo Lunæ borea vera	28	7.
Ergo latitudo Lunæ visa austrina	8	59.
Semidiameter Solis	17	9.
Semidiameter Lunæ	16	27.
Summa semidiametrorum	33	36.
Scrupula deficientia	24	37.
Ergo Digi ^t i Ecliptici 8 36'.		

Scrupula incidentiæ 32' 22": Tempus ομπρώσιος horæ o 59'. Tempus αναπληρωτος horæ 1 26'. Cœpit ergo Eclipsis Lovanii horis à media nocte 10 12'. Desit horis à meridie o 37'. Quæcum Observatione Cornelii Gemme exactissimè conveniunt.

E C L I P S I S Q U A R T A .

Anno Christi 1598, die 25 Februarii ante meridiem, observata est Eclipsis Solis Torgæ in Misnia, sub latitudine grad. 51 30', & longitudine temp. 35 0'; eratque ea propemodum centralis. Luna enim intra Solis ambitum tota conspiciebatur, totusque Solis margo prominebat instar lucidi circuli circum circa Lunam. Ita observavit Doct^r lesseni^s Torgæ in aulâ Principis. *Keplerus* in *Opticis* pag. 299 & 419.

Ab initio annorum Christi ad hoc Novilunium Eclipticum, sunt anni Iuliani pleni 1597, mensis communis unus, dies 23, horæ sub Goczano Meridianio 21 44'. Quibus debentur hi motus.

Æ Q V I N O C T I O R V M .

	Sex.	gr.	'	"
Anomalia Æquinoctiorum	5	49	47	20.
Prosthaphærisis Æquin. addenda			13	8.

S O L I S .

	Sex.	gr.	'	"
Medius Solis à medio Æquin.	5	44	33	30.
Anomalia centri	3	11	47	21.
				Prostha-

	Sex.	gr.	'	"
Prosthaphæresis centri addenda	1	12	42.	
Scrupula proportionalia. 1'.				
Apogæi medius	1	35	7	48.
Apogæi æquatus	1	36	20	30.
Anomalia orbis vera	4	8	13	0.
Prosthaphæresis orbis addenda		1	53	24.
Medius Solis ab Æquin. vero	5	44	46	38.
Ergo Sol erat in grad.		16	40	2 X.
Ascensio recta Solis temp. 347 44.				

LVNE.

	Sex.	gr.	'	"
Medius Lunæ à Sole	5	57	54	2.
Anomalia centri	5	55	48	4.
Prosthaphæresis centri subtrahenda			33	36.
Scrupula proportionalia 0'.				
Anomalia orbis media	3	50	36	44.
Anomalia orbis æquata	3	50	3	8.
Prosthaphæresis orbis addenda		3	59	12.
Medius Lunæ ab Æquin. vero	5	42	40	40.
Ergo Luna erat in grad.		16	39	52 X.
Latitudinis Lunæ medius	4	35	57	38.
Vcrus latitudinis Lunæ	4	39	56	50.

Propter æquationem Dierum naturalium subtrahenda sunt a tempore medio scrupula horæ 5'. Ergo vera Luminarium conjunctio fuit Goefæ, horis à media nocte 9 39'. Torgæ autem, quæ 38' horæ scrupulis orientalior est, horis 10 17. Erat tunc Parallaxis longitudinis Lunæ à Sole scrupul. 4 29''. Motus horarius Lunæ à Sole verus scrup. 32' 39''. Visus scrup. 24' 8''. Solerat in Quadrante occidentali. Ergo apparenſ copula ſequebatur veram scrupulis horæ 11', mediumque Eclipsis viſum est Torgæ horis à media nocte 10 28'. Datur tunc

	'	"
Parallaxis longitudinis Lunæ à Sole scrup.	6	2.
Parallaxis latitudinis Lunæ à Sole	51	19.

	'.	".
Latitudo Lunæ borea vera	52	17.
Ergo latitudo Lunæ borea visa	0	58.
Semidiameter Solis	17	34.
Semidiameter Lunæ verus scr. 17 12", apparans	16	27.
Differentia semidiametrorum	1	7,
quæ major est latitudine Lunæ visæ.		

Ergo Sol totus non defecit Torgæ, sed exilis quidam circulus ex Sole prominens, circum circa Lunam splendebat, omnibus modis ut Doctor *Jessenius* Torgæ spectavit.

I I.

Observavimus & Nos eandem Eclipsin Goesæ in Zelandia, sub latitudine grad. 51 31', & longitudine temp. 25 $\frac{1}{2}$: maximamque obscurationem deprehendimus, duabus horis cum triente plus minus ante medium diem. Erant enim tunc tenebræ tantæ, ut crepera nox videretur esse. Iusta tamen Defectus magnitudo ob nubilum cœlum à Nobis capi non potuit.

Calculus Noster cum observatione congruit. Vera enim Lumina-
rium copula fuit Goesæ, horis 9 39' à media nocte. Datur tunc Paral-
laxis longitudinis Lunæ à Sole scrup. 0 37". Motus horarius Lunæ
à Soleverus, & visus scrup. 32' 39". Sol erat in occidentali Quadrante. Ergo visa copula sequebatur veram uno horæ scrupulo: & proinde
medium Eclipsis erat Goesæ horis à media nocte 9 40'. Datur tunc

Parallaxis longitudinis Lunæ à Sole scr.	0	39.
Parallaxis longitudinis Lunæ à Sole	53	36.
Latitudo Lunæ borea vera	51	47.
Ergo latitudo Lunæ austrina visa	1	49.
Semidiameter Solis	17	34.
Semidiameter Lunæ	17	12.
Summa semidiametrorum	34	46.
Scrupula deficientia	32	57.

Ergo Digihi Ecliptici 11 15'.

E C L I P

ECLIPSIS QVINTA.

Anno Christi 1601, 14 die Decembris fuit Eclipsis Solis, cuius medium animadvertisimus Goesæ sextante horæ ante pomeridianam secundam. Distabat autem tunc austrinus Solis margo ab austrino Lunæ margine Scrupulis 6¹: marginesque Solis & Lunæ borei coincidebant; adeo ut totus Lunæ orbis intrà Solis orbem conspiceretur.

Ab initio annorum Christi ad hanc Luminarium copulam sunt anni Juliani pleni 1600, menses communes 11, dies 13, horæ sub Meridiano Goesano 19'. Quibus debentur hi motus.

ÆQUINOCTIORVM.

	Sex.	gr.	"
Anomalia Æquinoctiorum	5	50	35 11.
Prosthaphæresis Æquinoct. addenda			12 9.

SOLIS.

	Sex.	gr.	"
Æqualis motus Solis ab Æquin. medio	4	32	46 37.
Anomalia centri	3	12	14 43.
Prosthaphæresis centri addenda.			1 15 30.
Scrupula proportionalia. 1.			
Apogæi medius	1	35	12 5.
Apogæi æquatus	1	36	27 35.
Anomalia orbis vera	2	56	19 2.
Prosthaphæresis orbis subtrahenda			8 23.
Æqualis motus Solis ab Æquin. vero	4	32	58 46.
Ergo Sol erat in grad.			2 50 23 19.
Ascensio recta Solis temp. 273 7'.			

LUNÆ.

	Sex.	gr.	"
Medius motus Lunæ à Sole	0	0	23 36.
Anomalia centri	0	0	47 12.
Prosthaphæresis centri addenda			6 18.
Scrupula proportionalia 0.			

Anomalia orbis media	0	6	40	27.
Anomalia orbis æquata	0	6	46	45.
Prosthaphæresis orbis subtrahenda			31	53.
Medius motus Lunæ ab Aequin. vero	4	33	22	22.
Ergo Luna erat in grad.		2	50	29 $\frac{1}{2}$.
Medius motus latitudinis Lunæ	4	40	10	53.
Verus motus latitudinis Lunæ	4	39	39	0.

Propter æquationem Dierum naturalium addenda sunt ad tempus medium scrupula horæ 7'. Quare vera Luminarium conjunctio fuit Goetæ horâ à meridie 1 16'. Erat tunc Parallaxis longitudinis Lunæ à Sole scrup. 11' 17". Motus horarius Lunæ à Sole verus scr. 27' 16". Visus scrup. 19' 40". Sol versabatur in Quadrante occidentali. Ergo visa conjunctio sequebatur veram scrupulis horæ 35'; & proinde medium Eclipsis erat Goetæ horâ à meridie 1 51'. Datur tunc

	'.	".
Parallaxis longitudinis Lunæ à Sole scrup.	15	53.
Parallaxis latitudinis Lunæ à Sole	47	49.
Latitudo Lunæ borea vera	51	36.
Ergo latitudo Lunæ borea visa	3	47.
Semidiameter Solis	17	59.
Semidiameter Lunæ verus scr. 15' 0", apparens	14	15.
Differentia semidiametrorum	3	44,

Quæ æqualis est latitudini Lunæ visæ. Totus igitur Lunæ orbis intra Solis orbem conspiciebatur. Eminebant tamen revera supra Solis limbum boreum scrupula Diametri Lunæ 0' 45", quæ notari non poterant, propter extenuatum à Solis Lumine, borealem Lunæ limbum. Aufer igitur scrupula 0' 45" ex vera Lunæ Diametro scrup. 30' 0", & remanebunt intra Solis ambitum scrupula Diametri Lunæ 29' 15". Adeo his distantiam austrinorum limborum scrup. 6' 45", & habebis veram Solis Diametrum scrup. 36' 0". Quæ exacte cum numeris nostris convenit.

I I.

Animadvertisit quoque hanc Eclipsin, Cæsarex Majestatis Mathematicus

maticus *Ioannes Keplerus* Pragæ Bohemorum, sub latitudine grad. 50°, & longitudine temp. 36 $\frac{1}{2}$. Deprehenditque sub obscura scena, Eclipsis medium, circa horam à meridie 2 53'; ipsumque Defectum Digitis 8 majorem. Vide *Astronomiam Opticam* pag. 433.

Propter differentiam Meridianorum addenda sunt Pragæ scrupula horæ 44'. Itaque vera Luminarium conjunctio facta est Pragæ horis à meridie 2 50'. Quo tempore parallaxis longitudinis Lunæ à Sole erat scrup. 17' 31". Motus horarius Lunæ à Sole verus scrup. 27' 16". Vi- fuis scrupul. 20' 33". Sol erat in Quadrante occidentali. Ergo visa Sy- nodus sequebatur veram, scrupulis horæ 52'; & Eclipsis medium erat Pragæ horis à meridie 2 52', omnino ut observavit *Keplerus*. Datur tunc

Parallaxis longitudinis Lunæ à Sole scr.	23	19.
Parallaxis longitudinis Lunæ à Sole	45	13.
Latitudo Lunæ borea vera	52	14.
Ergo latitudo Lunæ borea visa	7	1.
Semidiameter Solis	17	59.
Semidiameter Lunæ	15	0.
Summa semidiametrorum	32	59.
Scrupula deficiente	25	58.

Ergo Digi^ti Ecliptici 8 39.

Keplerus observavit in medio Eclipsis distantiam centrorum scrup. 6' 22". Aufer hanc ex semidiametro Lunæ scrup. 15' 0", & remanebunt scrupula 8' 38". Adde his semidiametrum Solis 17' 59", fientque scrupula deficiente 26' 17". Ergo Digi^ti Ecliptici 8 45".

Idem observavit in medio Eclipsis latitudinem Lunæ visam scrupul. 6' 19". Subducito hanc ex summa semidiametrorum scrup. 32' 59", & reliqua erant scrupula deficiente 26' 49". Ergo Digi^ti Ecliptici 8 56". Quæ à Nostris numeris parum differunt.

I I I.

Observata etiam est hæc Eclipsis à Piscatoribus in littore Bergarum Norvegiæ, sub latitudine grad. 60.30', & longitudine temp. 27 $\frac{1}{2}$.

Hi maxima cum admiratione conspexerunt Solem corpus Lunare ita intra se comprehendisse, ut circumcirca Lunam sesquialtero Digo, æqualiter quasi prominaret. Vide *Astronomie Danicae* partem secundam pag. 165.

Calculus noster eandem apparentiam præbet. Addantur enim propter discriminem Meridianorum, in littore ad Bergas Norvegiæ scrupula horæ 8', dabiturq; ibidem vera Luminarium conjunctio horâ à meridie 1 24'. Quo tempore Parallaxis longitudinis Lunæ à Sole erat scrupul. 10' 2". Motus horarius Lunæ à Sole verus scrupul. 27' 16". Vifus scrupul. 21' 19". Sol erat id Quadrante occidentali. Ergo visa copula sequebatur veram scrupulis horæ 28'; adeoque Eclipsis medium ibidem erat horâ à meridie 1 52'. Datur tunc

	1.	2.
Parallaxis longitudinis Lunæ à Sole scrup.	12	49.
Parallaxis latitudinis Lunæ à Sole	49	51.
Latitudo Lunæ borea vera	51	20.
Ergo latitudo Lunæ borea visa	1	29.
Semidiæmeter Solis	17	59.
Semidiæmeter Lunæ verus 15' 0", visus	14	15.
Differentia semidiæmetrorum	3	44.

Quæ scr. 2' 15" major est latitudine Lunæ visa. Quare totum corpus Lunare intra Solis ambitum conspiciebatur, & Sol se quialtero fere Digo prominebat; omnibus modis ut à Piscatoribus in littore ad Bergas Norvegiæ fuit animadversum.

E C L I P S I S S E X T A .

Anno Christi 1600, die 30 Iunii fuit Eclipsis Solis, cuius medium observavit Johannes Keplerus sub obscurâ scenâ Gratii Stiriaz, sub latitudine grad. 47' 2", & longitudine temporum 39 15', circa horam à meridie 2 3: deficiebantque tunc ab austro Digitu circiter 7 10'. Keplerus in *Astronomia Optica* pag. 430, & 427.

Ab initio annorum Christi adhunc Luminarium congressum sunt anni Iuliani solidi 1599, menses anni Bisextilis 5, dies 29, horæ sub Meridiano Goesano 0 45'. Quibus debentur hi motus.

ÆQUINOCTIORVM.

	Sex.	gr.	'	"
Anomalia Æquinoctiorum	5	50	16	50.
Prosthaphæresis Æquin. addenda			12	24.

SOLIS.

	Sex.	gr.	'	"
Æqualis motus Solis a medio Æquin.	I	48	23	46.
Anomalia centri	3	12	4	15.
Prosthaphæresis centri addenda			I4	24.
Scrupula proportionalia. I'.				
Apogæi medius	I	35	10	27.
Apogæi æquatus	I	36	24	51.
Anomalia orbis vera	0	11	58	55.
Prosthaphæresis orbis subtrah.			24	30.
Æqu. motus Solis ab Æquin. vero	I	48	36	10.
Ergo Sol erat in grad.		I8	12	7. 50.
Ascensio recta Solis temp. 109 43'.				

LUNÆ.

	Sex.	gr.	'	"
Medius motus Lunæ à Sole	5	54	42	44.
Anomalia centri	5	49	25	28.
Prosthaphæresis centri subtrahi			I	25
Scrupula proportionalia. I'.				44.
Anomalia orbis media	4	15	52	59.
Anomalia orbis æquata	4	14	27	15.
Prosthaphæresis orbis addenda			4	53
Medius motus Lunæ ab Aequin. vero	I	43	18	54.
Ergo Luna erat in grad.		I8	12	27. 50.
Medius motus latitudinis Lunæ	I	21	56	47.
Verus motus latitudinis Lunæ	I	26	50	20.

Propter æquationem Dierum naturalium, addenda sunt ad tempus
æquale scrupula horæ 2. Et propter æquationem temporis in Luna,
aufe-

auferenda sunt scrupula horæ 10'. Ergo vera Luminarium conjunctio facta est Gocse horâ à meridie 0 37': Gratii autem, quæ scrupulis horæ 55' orientalior est, horâ à meridie 1 32'. Erat tunc Parallaxis longitudinis Lunæ à Sole scrupulor. 11' 42''. Motus horarius Lunæ à Sole verus scrupul. 31' 7''. Motus apparentis scrupul. 21' 56''. Sol erat in Quadrante occidentali. Quare apparentis synodus sequebatur veram scrupulis horæ 32' : adeoque Eclipsis medium fuit Gratii horis a meridie 2 4'. Datur tunc

	"	"
Parallaxis longitudinis Lunæ à Sole scr.	16	29.
Parallaxis latitudinis Lunæ à Sole	29	30.
Latitudo Lunæ boreavera	15	9.
Ergo latitudo Lunæ visa austrina	13	54.
Semidiameter Solis	16	48.
Semidiameter Lunæ	16	36.
Summa semidiametrorum	33	24.
Scrupula deficientia	19	30.

Ergo Digi*t* Ecliptici 6 59'.

Ioannes Keplerus observavit in medio Eclipsis centrorum distantiam scrup. 13' 28''. Aufer hanc ex semidiametro Lunæ scrup. 16' 36'', & remanebunt scrup. 3' 8''. Adde huic residuo scrupula 16' 48'' semidiametri Solis, & prodibunt scrupula deficientia 19' 56''. Ergo Digi*t* Ecliptici 7 7'.

Idem observavit latitudinem Lunæ visam in medio Eclipsis scrupul. 13' 23''. Aufer hanc ex summa semidiametrorum scrup. 33' 24'', & residua erunt scrupula deficientia 19' 53''. Ergo Digi*t* Ecliptici 7 9'.

Quæ cum *Kepleri* observatis quamproxime convenient.

Est autem hæc Eclipse una illarum, super quas *Ioannes Keplerus* fundamenta demonstrationum Lunarium, cœu super angulari lapide posnere voluit. Quamobrem cùm & hæc, & quæ præterea ab illo, atque ab aliis Astronomis observatae sunt, cum calculo Nostro egregie consentiant, evidens est, & Solis & Lunæ motus a Nobis esse in integrum restitutos.

I I.

Observavit etiam hanc Eclipſin *Tycho Braheus* in arce Benateck prope Pragam; mediumque Eclipsis notavit horā à meridie $1^{\circ} 46' \frac{1}{2}$, & Eclipticos Digitos 5. *Keplerus* in *Aſtronomia Optica* pag. 427.

Calculus Noster in tempore Eclipsis cum observatione *Tychonis* exactè congruit. Addantur enim in arce Benateck, quæ quinque milliabus Germanicis distat à Praga versus Euro-Aquilonem, scrupula horæ 45', prodibitque veræ Luminarium copulæ momentum in arce Benateck, horā à meridie $1^{\circ} 22'$. Erat tunc Parallaxis longitudinis Lunæ à Sole scrupul. $9' 1''$. Motus horarius Lunæ à Sole verus scrupul. $31' 7''$. Visus scrupul. $22' 11''$. Sol versabatur in Quadrante occidentali. Ergo apparens synodus sequebatur veram scrupulis horæ $24' \frac{1}{2}$; mediumque Eclipsis visum est in arce Benateck horā à meridie $1^{\circ} 46' \frac{1}{2}$, omnino ut observavit *Tycho Braheus*. Datur tunc

	"	"
Parallaxis longitudinis Lunæ à Sole scr.	12	41.
Parallaxis latitudinis Lunæ à Sole	30	26:
Latitudo Lunæ borea vera	15	26.
Ergo latitudo Lunæ visa austrina	15	0.
Semidiameeter Solis	16	48.
Semidiameeter Lunæ	16	36.
Summa semidiameetrorum	33	24.
Scrupula defientia	18	24.

Ergo Digiſti Ecliptici $6^{\circ} 33'$.

Atqui *Tycho Braheus* notavit tantum Digitos 5? Fateor. Sed detorsit Observationem ad vitiosas suas hypotheses. Certum enim est defecisse plures Digitos quam quinque. Nam ut recte colligit Doctissimus *Keplerus*, si Sol, teste *Mäſtino*, defecit Tubingæ sub latitudine grad. $48^{\circ} 24'$, notabiliter ultra medium, necesse est defecisse propè Pragam, sub latitudine grad. $50^{\circ} 6'$, saltem Digitos $6^{\circ} 33'$.

E C L I P S I S S E P T I M A .

Anno Christi 1605, 2 die Octobris fuit novilunium Eclipticum, cuius medium animadversum est Middelburgi à Reverendo Viro Joanne Rotario, quadrante horæ post horam à meridie primam. Deficiebatque tunc ab austro plus quam dextans Diametri Solis, & minus quam deunx. Principium ob nubes observari non potuit, sed finis observatus est, circiter bessè unius horæ, post pomeridianam secundam.

Ab initio annorum Christi ad hoc Novilunium Eclipticum sunt anni Iuliani pleni 1604, menses anni communis 9, dies unus, hora sub Gociano Meridiano 130'. Quibus debentur hi motus.

Æ Q Y I N O C T I O R V M .

	Sex.	gr.	'.	".
Anomalia Æquinoctiorum	5	51	23	1.
Prosthaphæresis Æquin. addenda	12		30.	

S O L I S .

	Sex.	gr.	'.	".
Æqualis motus Solis a medio Æquin.	3	20	52	9.
Anomalia centri	3	12	47	7.
Prosthaphæresis centri addenda	1		18	12.
Scrupula proportionalia. 1'.				
Apogæi medius	1	35	16	22.
Apogæi æquatus	1	36	34	34.
Anomalia orbis vera	1	44	17	35.
Prosthaphæresis orbis subtrah.			1	57
Medius motus Solis ab Æquin: vero	3	21	4	39.
Ergo Sol erat in grad.	19		7	14. ≈.
Ascensio recta Solis temp. 197 37'.				

L U N A .

	Sex.	gr.	'.	".
Medius motus Lunæ à Sole	0	1	19	44.
Anomalia centri	0	2	39	28.
Prosthaphæresis centri addenda			21	16.
Scrupula				

	Sex.	gr.	"	"
Scrupula proportionalia. o'.				
Anomalia orbis media	2	21	4	1.
Anomalia orbis æquata	2	21	25	17.
Prosthaphærcsis orbis subtrahenda			3	17
Lunæ motus medius ab Æquin. vero	3	22	24	23.
Ergo Luna erat in grad.			19	7
Medius motus latitudinis Lunæ	4	42	42	40.
Verus motus latitudinis	4	39	25	21.

Propter æquationem Dierum naturalium addenda sunt ad tempus medium scrup. horæ 17'; & propter æquationem temporis in Luna, auferenda sunt scrupula horæ 18'. Itaque vera Luminarium conjunctio facta est Goesæ horâ à meridie 1 29'; Middelburgi verò quæ uno horæ scrupulo occidentalior est, horâ à meridie 1 28'. Datur tunc Parallaxis longitudinis Lunæ à Sole scrup. 7' 2''. Motus horarius Lunæ à Sole verus scrupul. 33' 16''. Apparens scrup. 25' 35''. Sol erat in orientali quadrante. Ergo apparens Luminarium conjunctio fuit Middelburgi horâ à meridie 1 15', scrupulis horæ 13' ante vtram. Datur tunc

	'	"
Parallaxis longitudinis Lunæ à Sole scrup.	8	4.
Parallaxis latitudinis Lunæ à Sole	52	14.
Vera latitudo Lunæ borea	48	19.
Ergo latitudo Lunæ apparens austrina	3	55.
Semidiameter Solis	17	29.
Semidiameter Lunæ	17	26.
Summa semidiometrorum	34	55.
Scrupula deficientia	31	0.

Ergo Digiæ Ecliptici 10 38.

Scrupula incidentiæ 34' 40''. Tempus repletionis horæ 1 22'. Ergo finis Eclipsis fuit Middelburgi horis à meridie 2 37': vix aliter quam à D. Rotarto fuit observatum.

I I.

Animadversa quoque est hæc Eclipse Neapoli in Italia sub latitudine grad. 41, & longitudine temporum 38° 15'; deprhensumque ibi est totum Solem à Luna fuisse obscuratum. *Keplerus in Epitome Astronomie Copernicanae Libro v i, pag. 893.*

Calculus Noster consentit. Addantur enim Neapoli in Italia, propter differentiam Meridianorum scrupula horæ 50', prodibitque veræ Luminarium copulæ momentum Neapoli, horis à meridie 2° 19'. Erat tunc Parallaxis longitudinis Lunæ à Sole scrup. 7' 10". Motus horarius Lunæ à Sole verus scrup. 33' 16". Visus scrupul. 24' 25". Sol erat in occidentali Quadrante. Ergo visâ copula sequuta est veram scrupulis horæ 17'; & proinde medium Eclipseis conspectum est Neapoli, horis à meridie 2° 36'. Datur tunc

Parallaxis longitudinis Lunæ à Sole scr.	9	40.
Parallaxis longitudinis Lunæ à Sole	51	26.
Latitudo Lunæ borea vera	49	52.
Ergo latitudo Lunæ visa austrina	1	34.
Semidiameter Solis	17	29.
Semidiameter Lunæ	17	26.
Summa semidiametrorum	34	55.
Scrupula deficientia	33	21.

Intercepit autem Luna totum ferè Solem. Itaque lumen Solis se contraxit, & proinde Diameter Solis apparuit minor vero scr. 1° 30'. Erat ergo Diameter Solis scrup. 33' 28", scrupulis deficientibus 33' 21" quamproximè æqualis. Quare Sol totus Neapoli defecit, omnibus modis ut ibidem animadversum est.

E C L I P S I S O C T A V A.

Anno Christi 1608, die 31 Iulii fuit Eclipse Solis, cuius medium animadvertisimus Goesæ, octavâ parte horæ post pomeridianam quartam; deficiebantque tunc Digi 2; ab austro.

Ab initio annorum Christi ad hoc Novilunium Eclipticum sunt anni

anni Iuliani pleni 1607, menses anni Bisextilis sex, dies 30, horæ sub Meridiano Goesano 3 45. Quibus debentur hi motus.

ÆQUINOCTIORVM.

	Sex.	gr.	'	"
Anomalia Æquinoctiorum	5	51	58	37.
Prosthaphæresis Æquinoct. addenda			12	30.

SOLIS.

	Sex.	gr.	'	"
Æqualis motus Solis a medio Æquin.	2	19	8	7.
Anomalia centri	3	13	2	28.
Prosthaphæresis centri addenda			1	20
Scrupula proportionalia. o.				18.
Apogæi medius	1	35	19	33.
Apogæi æquatus	1	36	39	51.
Anomalia orbis vera	0	42	28	16.
Prosthaphæresis orbis subtrahenda			1	19
Medius Solis ab Æquin. vero	2	19	20	37.
Ergo Sol erat in grad.			18	1 25 2.
Ascensio recta Solis temp. 140 29.				

LUNÆ.

	Sex.	gr.	'	"
Medius motus Lunæ à Sole	5	55	31	52.
Anomalia centri	5	51	3	44.
Prosthaphæresis centri subtrahenda			1	12
Scrupula proportionalia o.				30.
Anomalia orbis media	5	18	26	31.
Anomalia orbis æquata	5	17	14	1.
Prosthaphæresis orbis addenda			3	9
Medius motus Lunæ ab Aequin. vero	2	14	52	29.
Ergo Luna erat in grad.			18	1 33 2.
Medius motus latitudinis Lunæ	4	29	53	17.
Verus motus latitudinis Lunæ	4	33	2	21.

Propter æquationem Dierum naturalium addenda sunt ad tempus medium horæ scrupula 2'; & propter æquationem temporis in Luna, auferenda sunt scrupula horæ 16'. Vera igitur Luminarium synodus fuit Goesæ, horis à meridie 3 31'. Quo tempore Parallaxis longitudinis Lunæ à Sole erat scrupul. 14' 20'. Motus horarius Lunæ à Sole verus scrupul. 27' 58'. Apparens scrupul. 23' 24'. Sol erat in Quadrante occidentali. Itaque apparens synodus sequebatur veram scrupul. horæ 37'; adeoque medium Eclipsis conspectum est Goesæ, horis à meridie 4 8'. Datur tunc

	'	"
Parallaxis longitudinis Lunæ à Sole scr.	16	51.
Parallaxis latitudinis Lunæ à Sole	42	34.
Latitudo Lunæ borea vera	17	21.
Ergo latitudo Lunæ visa austrina	25	13.
Semidiameter Solis	16	56.
Semidiameter Lunæ	15	18.
Summa semidiametro rum	32	14.
Scrupula deficiencia	7	1.

Ergo Digi*t* Ecliptici 2 29', vix aliter quam Nos Goesæ observavimus.

I I.

Animadvertisit etiam hanc Eclipsin D. Melchior Ioesstelius Wittebergæ, sub latitudine grad. 51 54', & longitudine temp. 35 15': notavitque in medio Eclipsis Digitos Eclipticos ferè 2. Vide partem secundam *Astronomia Danica* pag. 165.

Calculus Noster cum Observatione *Ioesstelii* exactè convenit. Addantur enim Wittebergæ propter Meridianorum discriminem horæ scrupula 39', prodibitque vera Luminarium conjunctio Wittebergæ, horis à meridie 4 10'. Erat tunc Parallaxis longitudinis Lunæ à Sole scrup. 16' 14'. Motus horarius Lunæ à Sole verus scrup. 27' 58'. Apparens scrupul. 25' 42". Sol versabatur in Quadrante occidentali. Ergo apparens conjunctio sequebatur veram scrupulis horæ 37'; & proinde Eclipsis medium erat Wittebergæ, horis à meridie 4 47'. Datur tunc

Paral-

	.	".
Parallaxis longitudinis Lunæ à Sole scrup.	16	38.
Parallaxis latitudinis Lunæ à Sole	44	48.
Latitudo Lunæ borea vera	17	21.
Ergo latitudo Lunæ visa austrina	27	27.
Semidiameter Solis	16	56.
Semidiameter Lunæ	15	18.
Summa semidiametrorum	32	14.
Scrupula deficiencia	4	59. 53

Ergo Digitus Eclipticus 1 44, hoc est, Digitali Ecliptici ferè
duo; omnibus modis ut D. *Iosephius Wittebergæ* observavit.

III.

Observata etiam est hæc Eclipsis à *Christiano Severini Longomontano* Haphniæ in Dania, sub latitudine grad. 55° 43' & longitudine temp. 36° 45'. Hic adhibitis quinque acuti visus studiosis, scribit se nullum Eclipsis vestigium ibi deprehendere potuisse. Calculus tamen Astronomicus evincit defecisse tunc ibi in Sole Digitum 1 8'.

Addantur enim Haphniæ in Dania propter Meridianorum discri-
men scrup. horæ 45', dabiturque veræ conjunctionis Luminarium mo-
mentum Haphniæ, horis a meridie 4 16'. Erat tunc Parallaxis lon-
gitudinis Lunæ a Sole scr. 12° 58''. Motus horarius Lunæ a Sole ve-
rus scrup. 27° 58''. Visus scrupul. 25° 20''. Sol permeabat occiden-
talem Quadrantem. Itaque apparens conjunctio fuit Haphniæ in Da-
nia, horis a meridie 4 47', scrupulis horæ 31' post veram. Datur tunc

	.	".
Parallaxis longitudinis Lunæ à Sole scr.	14	19.
Parallaxis latitudinis Lunæ à Sole	46	10.
Latitudo Lunæ borea vera	17	8.
Ergo latitudo Lunæ visa austrina	29	2.
Semidiameter Solis	16	56.
Semidiameter Lunæ	15	18.
Summa semidiametrorum	32	14.
Scrupula deficiencia	3	12.

Ergo

Ergo Digitus Eclipticus 1° 8'; quem mirum est in Dania non esse conspectum. *Christianus Severini* causam confert in crassum illius loci aërem. Quæ an vera sit judicent cœlestium rerum periti.

E C L I P S I S N O N A .

Anno Christi 1621, die 11 Maij, fuit Eclipsis Solis, cuius initium observavimus Middelburgi, circa matutinam septimam, & finem tribus quintis horæ post antemeridianam nonam. In medio Eclipsis defecerunt à borea Digi 11°.

Ab initio annorum Christi ad hoc Novilunium Eclipticum sunt anni Iuliani pleni 1620, menses anni communis quatuor, dies 9, horæ sub Meridiano Goesano 20 46'. Quibus debentur hi motus.

Æ Q V I N O C T I O R V M .

	Sex.	gr.	'.	".
Anomalia Æquinoctiorum	5	54	39	25.
Prosthaphæresis Æquin. addenda			12	30.

S O L I S .

	Sex.	gr.	'.	".
Æqu. motus Solis à medio Æquin.	0	58	51	45.
Anomalia centri	3	14	34	32.
Prosthaphæresis centri addenda		1	29	27.
Scrupula proportionalia. 1'.				
Apogæi medius	1	35	33	56.
Apogæi æquatus	1	37	3	23.
Anomalia orbis vera	5	21	48	22.
Prosthaphæresis orbis addenda		1	12	38.
Æqualis motus Solis ab Æquin. vero	0	59	4	15.
Ergo Sol erat in grad.		0	16	53 Ⅱ.
Ascensio recta Solis temp. 58 4.				

L U N A .

	Sex.	gr.	'.	".
Medius motus Lunæ à Sole	0	6	11	6.
Anomalia centri	0	12	22	12.

	Sex.	gr.	'	"
Prosthaphæresis centri addenda	I	39	57.	
Scrupula proportionalia. i.				
Anomalia orbis media	I	28	55	2.
Anomalia orbis æquata	I	30	34	59.
Prosthaphæresis orbis subtrahenda		4	58	43.
Medius Lunæ ab Aequin. vero	I	5	15	21.
Ergo Luna erat in grad.		0	16	38 ii.
Medius motus latitudinis Lunæ	I	27	23	41.
Verus motus latitudinis Lunæ	I	22	24	58.

Propter æquationem Dierum naturalium addenda sunt ad tempus medium scrup. horæ 12' proximè. Ergo vera Luminarium conjunctio facta est Gœlæ horis à media nocte 8 58': Middelburgi verò quæ uno horæ scrupulo occidentalior est, horis à media nocte 8 57'. Erat tunc Parallaxis longitudinis Lunæ à Sole scrup. 17' 30". Motus horarius Lunæ a Sole verus scrup. 30' 13". Vilus scrup. 25' 23". Sol erat in Quadrante orientali. Ego visa synodus antecedebat veram scrupulis horæ 41'. Et Eclipsis medium erat Middelburgi horis a media nocte 8 16'. Datur tunc

Parallaxis longitudinis Lunæ à Sole scr.	20	49.
Parallaxis latitudinis Lunæ à Sole	39	47.
Latitudo Lunæ boreavera	41	22.
Ergo latitudo Lunæ borea visa	I	35.
Semidiameter Solis	16	54.
Semidiameter Lunæ	16	15.
Summa semidiametrorum	33	9.
Scrupula deficiencia	31	34.

Ergo Digiæ Ecliptici 11 11.

Scrupula incidentiæ erant 33' 7". Et incidentiæ tempus horæ 1 16'. Coepit ergo Sol deficere hora septima maturina. Tempus repletionis erat horæ 1 19. Deficit itaque Defectus scrupulis 35' post nonam matutinam; omnibus modis ut Nos Middelburgi observavimus.

I I.

Animadvertisit quoque hanc Eclipsin Petrus Gassendus Theologus, Aquis Sextiis in Gallia Narbonensi, sub latitudine grad. 43° 33', & longitudine temp. 27° 0'. Principium Eclipsis confixit horis à media nocte 7° 5', & finem horis à media nocte 9° 32'. In maxima obscuratione notavit Digitos Eclipticos 9° 23'; & æquales esse visuales Luminarium Diametros. Vide ipsius *Exercitationem Epistolicam* pag. 290.

Calculus Noster cum Observatione Gassendi quamproximè congruit. Addantur enim Aquis Sextiis, propter Meridianorum discrimen scrupula horæ 6', prodibitq; veræ Luminarium copulæ momentum Aquis Sextiis, horis à media nocte 9° 4'. Erat tunc Parallaxis Lunæ à Sole scr. 22' 6''. Motus horarius Lunæ à Sole verus scrupul. 30' 13''. Visus scrupul. 24' 28''. Sol versabatur in orientali Quadrante. Ergo visa copula fuit horis à media nocte 8° 10'; 54' horæ scrupulis ante veram. Datur vero tunc

	1.	"
Parallaxis longitudinis Lunæ à Sole scr.	27	25.
Parallaxis latitudinis Lunæ à Sole	35	30.
Latitudo Lunæ borea vera	41	55.
Ergo latitudo Lunæ visa borea	6	25.
Semidiameter Solis	16	54.
Semidiameter Lunæ	16	15.
Summa semidiametrorum	33	9.
Scrupula deficiencia	26	54.
Ergo Digihi Ecliptici 9° 29'.		

Scrupula incidentiæ 32' 30''. Tempus incidentiæ horæ 1° 14'. Cœpit ergo Eclipsis horis à media nocte 6° 56'. Tempus repletionis horæ 1° 23'. Itaque Eclipsis desit horis à media nocte 9° 32'. Quæfere omnia cum observatione quamproximè consentiunt.

E C L I P S I S D E C I M A .

Anno Christi 1630, die 31 Maij facta est Eclipsis Solis, cuius medium observavimus Middelburgi sextante horæ post septimam vespertinam; deficientibus tunc ab austro Digitis 10° 2'.

Ab ini-

Ab initio annorum Christi ad hoc Novilunium Eclipticum sunt anni Iuliani pleni 1629, menses anni communis quatuor, dies 30, horæ sub Meridiano Goesano 5 50'. Quibus debentur hi motus.

ÆQUINOCTIORVM.

	Sex.	gr.	'.	".
Anomalia Æquinoctiorum	5	56	33	26.
Prosthaphæresis Æquin. addenda			12	30.

SOLIS.

	Sex.	gr.	'.	".
Æqualis motus Solis ab Æquin. medio	I	18	46	10.
Anomalia centri	3	15	39	46.
Prosthaphæresis centri addenda			I	36 0.
Scrupula proportionalia. I'.				
Medius motus Apogæi	I	35	44	6.
Motus Apogæi æquatus	I	37	20	6.
Anomalia orbis vera	5	41	26	4.
Prosthaphæresis orbis addenda				38 52.
Æqualis motus Solis a vero Æquin:	I	18	58	40.
Ergo Sol erat in grad.		19	37	32. II.
Ascensio recta Solis temp. 78 41'.				

LUNÆ.

	Sex.	gr.	'.	".
Medius motus Lunæ à Sole	0	5	35	31.
Anomalia centri	0	II	II	2.
Prosthaphæresis centri addenda			I	30 28.
Scrupula proportionalia. I'.				
Anomalia orbis media	I	39	45	55.
Anomalia orbis æquata	I	41	16	23.
Prosthaphæresis orbis auferenda			4	56 45.
Medius motus Lunæ ab Æquin. vero	I	24	34	11.
Ergo Luna erat in grad.		19	37	26 II.
Medius motus latitudinis Lunæ	4	41	51	4.
Vetus motus latitudinis	4	36	54	19.

Propter æquationem Dierum naturalium addenda sunt ad tempus medium scrupula horæ 8'. Ergo vera Luminarium conjunctio facta est Goesæ, horis à meridie 5 58'. Middelburgi vero quæ uno horæ scrupulo occidentalior est, horis a meridie 5 57'. Erat tunc Parallaxis longitudinis Lunæ à Sole scrupul. 38' 14''. Motus horarius Lunæ à Sole verus scrup. 30' 51''. Visus scrup. 31' 34''. Sol erat in occidentalí Quadrante. Ergo visa copula erat horis à meridie 7 10'. Horæ 1 13' post veram. Datur tunc

	"
Parallaxis longitudinis Lunæ à Sole scrup.	37
Parallaxis latitudinis Lunæ à Sole	42
Latitudo Lunæ borea vera	39
Ergo latitudo Lunæ visa austrina	3
Semidiameter Solis	16
Senidiameter Lunæ	16
Summa semidiametrorum	33
Scrupula deficiente	30
	19.
	33.
	14.
	19.
	50.
	29.
	19.
	0.

Ergo Digi*t* Ecliptici 10 42' ferè; apparentiæ consentientes.

I I.

Animadvertisit quoque hanc Eclipsin Dordraci in Hollandia sub latitudine grad. 51 51', & longitudine temporum 26 15', egregius coelestium ~~canonistar~~ ob*s*ervator, & Coadjutor noster, D. Martinus Hortensius; eiusque medium notavit sub obscuro tecto per tubum optimum horis a meridie 7 16' proxime; Digitosque Eclipticos 10'; paulò plus. Principium Defectus ob nubes observare nequit, sed finem animadvertisit cum superior Solis limbus altus esset scrupulis primis 30'; hoc est, paulò ante occasum Solis apparentem.

Calculus Noster cum Hortensi observatione ad amissim convenit. Adde enim propter Meridianorum discriminem Dordraci scrupula horæ 4', & habebis medium Eclipsis Dordraci horis a meridie 7 14', & Eclipticos Digitos eo ipso momento 10 42'; vix aliter quam D. Hortensius Dordraci animadvertisit.

Scrupula

Scrupula repletionis erant 33' 7'', & tempus repletionis horæ 1 2'. Desuit ergo Eclipsis Dordraci horis à meridie 8 16', hoc est, paulo ante Solis occasum apparentem. Verus enim occasus fuit horis à meridie 8 12', sed apparens fuit horis à meridie 8 17', quinque saltem horæ scrupulis post verum. Tota igitur *D. Martini Hortensi observatio* cum nostris numeris exactè convenit.

Eclipses Solis quas hactenus recensui, singulæ diversis in locis à diversis Astronomis observaræ fuerunt. Quæ vero nunc sequuntur, singulæ à singulis Astronomis, diversis seculis & locis animadversæ sunt.

ECLIPSIS V N D E C I M A.

Anno Christi 237, *Vlpio Crinito & Proculo Pontiano* Coss. 12 die Aprilis post meridiem facta est Eclipsis Solis, quæ tanta fuit Romæ, ut nox crederetur, & sine luminibus accensis nihil agi posset. *Julius Capitolinus*.

Ab initio annorum Christi ad hanc Luminarium synodum, sunt anni Juliani 236 pleni, menses anni communis tres, dies 11, horæ sub Coesano Meridiano 2 30'. Quibus debentur hi motus.

ÆQVINOCTIORVM.

	Sex.	gr.	'.	''
Anomalia Æquinoctiorum	I	4	15	54.
Prosthaphæresis Æquin. subtrah.	I	6	52.	

SOLIS.

	Sex.	gr.	'.	''
Æqualis motus Solis ab Æquin. medio	0	20	2	49.
Anomalia centri	0	28	22	21.
Prosthaphæresis centri subtrah.	2	22	50.	
Scrupula proportionalia 57'.				
Apogæi medius	I	9	35	32.
Apogæi æquatus	I	7	12	42.
Anomalia orbis vera	5	12	50	7.
Prosthaphæresis orbis addenda				
Medius Solis ab Æquin. vero	0	18	55	57.
Ergo Sol erat in grad.	20	38	16.	v.
Ascensio recta Solis temp. 18 59'.				

L V N A.

	Sex.	gr.	'	"
Medius Lunæ à Sole	5	59	33	51.
Anomalia centri	5	59	7	42.
Prosthaphæresis centri subtrahenda			6	56.
Scrupula proportionalia o.				
Anomalia orbis media	3	23	43	30.
Anomalia orbis æquata	3	23	36	7.
Prosthaphæresis orbis addenda		2	8	0.
Medius motus Lunæ ab Aequin. vero	0	18	29	48.
Ergo Luna erat in grad.		20	37	48 v.
Medius motus latitudinis Lunæ	4	31	18	25.
Verus motus latitudinis Lunæ	4	33	26	25.

Propter æquationem Dierum naturalium addenda sunt ad tempus medium scrupula horæ 12'. Vera igitur Luminarium conjunctio facta est Goesæ, horis à meridie 2 42 : Romæ verò, quæ 43' scrupulis horæ orientalior est, horis à meridie 3 25'. Q[uod] tempore Parallaxis longitudinis Lunæ à Sole erat scrupul. 46' 33'. Motus horarius Lunæ à Sole verus scrupul. 33' 55'. Vilus inter horam tertiam & quartam scrupul. 26' 51"; inter quartam & quintam scrupul. 29' 10". Sol erat in occidentali Quadrante. Ergo apparens conjunctio sequebatur veram horâ 1 37', & Eclipsis medium fuit Romæ horis à meridie 5 2'. Datur tunc

	'	"
Parallaxis longitudinis Lunæ à Sole scr.	55	25.
Parallaxis latitudinis Lunæ à Sole	19	5.
Vera latitudo Lunæ borea	22	48.
Ergo visa latitudo Lunæ borea	3	43.
Semidiameter Solis	16	58.
Semidiameter Lunæ	17	40.
Summa semidiametrorum	34	38.
Scrupula deficientia	30	55.

Intercepit autem Luna totum ferè Solem : contraxit igitur se lumen Solis, & ipsius Diameter apparuit scrupul. 1' 30", minor vero. Erat ergo apparens Solis Diameter scrup. 32' 26", qui cum scrupulis deficientibus 30' 55", præbet Eclipticos Digitos 11 27'. Quo-

Quoniam verò totus ferè Sol defecit à parte superiori circa Hori-zontem, Lunâ ferè existente perigæa, consentaneum est tunc Romæ fuisse tenebras nocturnas. Vide 7^{ma} Corollarium Kepleri, de Solis Eclip-sibus, in *Astronomia Optica* pag. 303. Itaque Calculus noster cum anno-tatione Iulii Capitolini egregie convenit.

Est autem manifestus error *Censorini*, conferentis Consulatum *Vlpiae Criniti*, & *Proculi Pontiani* in annum Julianum 383, qui fuit annus à Chri-sto 238. Index enim anni Consulatus *Vlpiae Criniti* & *Proculi Pontiani*, est Eclipsis illa Solis quæ nocturnas quasi tenebras effecit Romæ. Facta verò ea est, non anno Julianu 383, ut *Censorinus* vult, sed Juliano anno 382, hoc est, Christi anno 237. Quod ex sequentis anni Eclipsi clarius apparebit. Corrigendus igitur hic *Censorini* error est, ne cui in ra-tione temporum scrupulum moveat.

ECLIPSIS DODECIMA.

Anno Christi 238, 2 die Aprilis facta est Eclipsis Solis, cuius me-dium conspectum est Romæ horis à media nocte 7 53'.

A principio annorum Christi ad hoc Novilunium Eclipticum sunt anni Juliani pleni 237, menses anni communis tres, horæ à præceden-te meridie, sub Goesano Meridiano 19 49', à media nocte 7 49'. Quibus debentur hi motus.

ÆQUINOCTIORVM.

	Sex.	gr.	'	"
Anomalia Æquinoctiorum	I	4	27	56.
Prosthaphæresis Æquin. subtrah:	I	6	55.	

SOLIS.

	Sex.	gr.	'	"
Æqu. motus Solis à medio Æquin.	0	9	40	40.
Anomalia centri	0	28	29	21.
Prosthaphæresis centri subtrah.	2	23	25.	
Scrupula proportionalia 57-				
Apogæi medius	I	9	36	36.
Apogæi æquatus	I	7	13	11.
Anomalia orbis vera	5	2	27	29.
				Prostha-

	Sex.	gr.	'	"
Prosthaphæresis orbis addenda	1	58	33.	
Æqualis motus Solis ab Æquin. vero	0	8	33	45.
Ergo Sol erat in grad.	10	32	18	v.
Ascensio recta Solis temp. 10 35'.				

L V N A E.

	Sex.	gr.	'	"
Medius motus Lunæ à Sole	0	3	53	5.
Anomalia centri	0	7	46	10.
Prosthaphæresis centri addenda	1	2	22.	
Scrupula proportionalia. o'.				
Anomalia orbis media	2	38	8	59.
Anomalia orbis æquata	2	39	11	21.
Prosthaphæresis orbis subtrahenda	1	54	4	
Medius motus Lunæ ab Æquin. vero	0	12	26	50.
Ergo Luna erat in grad.	10	32	46 v.	
Medius motus latitudinis Lunæ	4	44	2	31.
Verus motus latitudinis	4	42	8	27.

Propter æquationem Dierum naturalium addenda sunt ad tempus medium scrup. horæ 4'. Vera igitur Luminarium copula facta est Goetæ horis à media nocte 7 53'; Romæ autem quæ 43' scrupulis horæ orientalior est, horis à media nocte 8 36'. Datur tunc Parallaxis longitudinis Lunæ a Sole scrup. 16' 55''. Motus horarius Lunæ a Sole verus scrupul. 34' 0''. Visus scr. 29' 38''. Sol versabatur in orientali Quadrante. Ergo apparet synodus antecedebat veram scrupulis horæ 34'; & proinde Eclipsi medium conspectum est Romæ horis à media nocte 8 2'. Datur tunc

	'	"
Parallaxis longitudinis Lunæ à Sole scrup.	19	24.
Parallaxis latitudinis Lunæ à Sole	52	0.
Latitudo Lunæ borea vera	60	56.
Ergo latitudo Lunæ visa borea	8	56.
Semidiameter Solis	17	3.
Semidiameter Lunæ	17	42.
Summa		

	'.	".
Summa semidiametrorum	34	45.
Scrupula deficientia	25	49.

Ergo Digi^ti Ecliptici 9° 6' .

Defecit ergo dodrans Diametri Solis, salvus fuit ferè quadrans. Non potuit ergo hic Defectus efficere tenebras nocturnas; & proinde alius est ab illo quem annotavit *Julius Capitolinus*. Est igitur luce clarior, Consulatum *Vlpii Criniti & Proculi Pontiani* deberi, non anno Christi 238, ut *Censorinus* vult, sed præcedenti anno 237, quo talis Defectus in Sole apparuit.

ECLIPSIS DECIMATERTIA.

Anno Christi 334, *Optato & Paulino Coss.* Sol medii diei tempore, Lunæ radiis, quasi quibusdam obstaculis impeditus, fulgida splendoris sui lumina mortalibus denegavit. *Iulius Firmicus* libro 1, cap. 2.

Ab initio annorum Christi ad hoc Novilunium Eclipticum sunt anni Iuliani pleni 333, menses anni communis sex, dies 15, horæ sub Meridianu Goesano 22 42'. Quibus debentur hi motus.

ÆQUINOCTIORVM.

	Sex.	gr.	'.	".
Anomalia Æquinoctiorum	I	24	40	9.
Prosthaphæresis Æquinoct. subtrah.			30	58.

SOLIS.

	Sex.	gr.	'.	".
Æqualis motus Solis a medio Æquin.	I	55	0	3.
Anomalia centri	0	40	3	9.
Prosthaphæresis centri subtrah.		3	14	12.
Scrupula proportionalia 53.				
Apogæi medius	I	11	25	2.
Apogæi æquatus	I	8	10	50.
Anomalia orbis vera	0	46	49	13.
Prosthaphæresis orbis subtrahenda	I	40	39.	

N

Æqua-

Æqualis motus Solis ab Æquin. vero	1	54	29	5.
Ergo Sol erat in grad.		22	48	26. 5.
Ascensio recta Solis temp. 114 41'.				

L V N A E.

	Sex.	gr.	'	"
Medius motus Lunæ à Sole	5	53	56	18.
Anomalia centri	5	47	52	36.
Prosthaphæresis centri subtrah.			1	37
Scrupula proportionalia. i'.				56.
Anomalia orbis media	4	55	19	12.
Anomalia orbis æquata	4	53	41	16.
Prosthaphæresis orbis addenda			4	23
Medius motus Lunæ ab Æquin. vero	1	48	25	23.
Ergo Luna erat in grad.			22	48
Medius motus latitudinis Lunæ	1	21	51	24.
Verus motus latitudinis Lunæ	1	26	14	37.

Propter æquationem Dierum naturalium addenda sunt ad tempus medium scrupula horæ 9. Itaque vera Luminarium conjunctio facta est Goetæ, horis à media nocte 10 51 : Romæ vero, quæ 43' scrupulis horæ orientalior est, horis à media nocte 11 34'. Erat tunc Parallaxis longitudinis Lunæ à Sole scrupul. 7' 42'. Motus horarius Lunæ à Sole verus scrupul. 28' 52''. Apparens scrupul. 18' 19''. Sol versabatur in orientali Quadrante. Ergo visa conjunctio antecedebat veram scrupul. horæ 25', mediumque Eclipsis conspectum est Romæ horis 11 9 post mediam noctem. Datur tunc

		"
Parallaxis longitudinis Lunæ à Sole scr.	12	6.
Parallaxis latitudinis Lunæ à Sole	18	45.
Latitudo Lunæ borea vera	20	43.
Ergo latitudo Lunæ borea visa	1	58.
Semidiameter Solis	16	58.
Semidiameter Lunæ verus scr. 15' 43'', apparetens	14	58.
Differentia semidiametrorum	2	0.

Quæ

Quæ major est latitudine Lunæ visa. Itaque totus Lunæ orbis intra Solis orbem conspectus est : adeoque Sol fulgida splendoris sui lumina mortalibus denegabat : haud aliter quam *Iulius Firmicus* litteris designavit.

ECLIPSIS DECIMA QVARTA.

Anno Chaldaeorum 1202, ab Alexandri obitu 1214, à Christo nato 891, die 8 Augusti fuit Eclipsis Solis, cuius medium *Albategnius* Arabs observavit Araetæ Syriæ, sub latitudine grad. 36, & longitudine temp. 77 15', unâ horâ temporali post meridiem ; deficiebatque tunc ab auro plus quam bessis Diametri Solis. *Albategnius* cap. 30.

Ab initio annorum Christi ad hoc Novilunium Eclipticum sunt anni Iuliani pleni 890, menses anni communis 7, dies 6, horæ sub Meridiano Goesano 21 49'. Quibus debentur hi motus.

ÆQUINOCTIORVM.

	Sex.	gr.	'	"
Anomalia Æquinoctiorum	3	21	32	45.
Prosthaphæresis Æquin. addenda			27	15.

SOLIS.

	Sex.	gr.	'	"
Æqualis motus Solis ab Æquin. medio	2	20	36	53.
Anomalia centri	1	46	56	40.
Prosthaphæresis centri subtrah.		5	18	3.
Scrupula proportionalia 23.				
Medius motus Apogæi	1	21	52	16.
Motus Apogæi æquatus	1	16	34	13.
Anomalia orbis vera	1	4	2	40.
Prosthaphæresis orbis subtrahi		1	54	29.
Medius motus Solis à vero Æquin.	2	21	4	8.
Ergo Sol erat in grad.		19	9	39 1.
Ascensio recta Solis temp. 141 37.				

L V N A E.

	Sex.	gr.	'.	".
Medius motus Lunæ à Sole	5	56	7	8.
Anomalia centri	5	52	14	16.
Prosthaphæresis centri subtrahenda	1		3	8.
Scrupula proportionalia o.				
Anomalia orbis media	5	35	31	54.
Anomalia orbis æquata	5	34.	28	46.
Prosthaphæresis orbis addenda	1		58	4.
Medius motus Lunæ ab Acquin. vero	2	17	11	16.
Ergo Luna erat in grad.		19	9	20.
Medius motus latitudinis Lunæ	1	24	12	53.
Vetus in motus latitudinis Lunæ	1	26	10	57.

Propter æquationem Dierum naturalium addenda sunt ad tempus medium scrupula horæ 4'. Quare vera Luminarium conjunctio fuit Goesæ horis à media nocte 9 53': Aractæ vero quæ orientalior est horis 3 27, horâ 1 28 post meridiem. Erat tunc Parallaxis longitudinis Lunæ à Sole scrupul. 7' 22'. Motus horarius Lunæ à Sole verus scrupul. 27' 30". Visus scrupul. 17' 56". Sol versabatur in occidentali Quadrante. Ergo apparens synodus sequebatur veram scrupulis horæ 24; & proinde Eclipseis medium conspectum est Aractæ horâ à meridie 1 44'. Datur tunc

	'.	".
Parallaxis longitudinis Lunæ à Sole scr.	11	13.
Parallaxis latitudinis Lunæ à Sole	24	34.
Latitudo Lunæ borea vera	18	59.
Ergo latitudo Lunæ visa austrina	5	35.
Semidiameter Solis	17	6.
Semidiameter Lunæ	15	7.
Summa semidiametrorum	32	13.
Scrupula deficiencia	26	38.
Ergo Digihi Ecliptici 9 22'.		

Albategnius tamen minorem Defectum notavit, at non in ipso tempore obscurationis maximæ, sed aliquandiu ante. Sol enim maxime obscuratus est horâ à meridie 1 44', non autem unâ horâ temporali post meridiem.

meridiem. Decepit ergo *Albategnium* ignoratio justi temporis, quo Sol maximè a Luna fuit tectus.

ECLIPSIS DECIMA QUINTA.

Anno Chaldaeorum 1212, ab Alexandri excessu 1224, a Christo nato 901, 23 die mensis Ianuarii factum est Solis Deliquum, cuius medium contigit Aractæ Syriæ, tribus horis minus horæ semisse, ante medium diem; deficiebatque tunc circiter bessis Diametri Solis a borea. *Albategnius* cap 30.

Ab annorum Christi principio, ad hoc Novilunium Eclipticum, sunt anni Iuliani pleni 900, dies 21, horæ sub Meridiano Goesano 18 51'. Quibus debentur hi motus.

ÆQUINOCTIORVM.

Anomalia Æquinoctiorum
Prosthaphæresis Æquin. addenda

Sex.	gr.	'	"
3	23	31	51.
		29	32.

SOLIS.

Æqu. motus Solis à medio Æquin.	Sex.	gr.	'	"
Anomalia centri	5	6	53	18.
Prosthaphæresis centri subtrah.	1	48	4	50.
Scrupula proportionalia 22'.		5	16	50.
Apogæi medius	1	22	2	53.
Apogæi æquatus	1	16	46	3.
Anomalia orbis vera	3	50	7	15.
Prosthaphæresis orbis addenda		1	41	27.
Æqualis motus Solis a vero Æquin.	5	7	22	50.
Ergo Sol erat in grad.		9	4	17 \approx .
Ascensio recta Solis temp.	311 33'.			

LUNÆ.

Medius motus Lunæ à Sole	Sex.	gr.	'	"
Anomalia centri	0	5	50	6.
N 3	0	11	40	12.

Prostha-

	Sex.	gr.	'	"
Prosthaphæresis centri addenda	1	34	21.	
Scrupula proportionalia. 1'.				
Anomalia orbis media	2	6	30	44.
Anomalia orbis æquata	2	8	5	5.
Prosthaphæresis orbis subtrahenda		4	8	11.
Medius motus Lunæ ab Æquin. vero	5	13	12	56.
Ergo Luna erat in grad.		9	4	45 22.
Medius motus latitudinis Lunæ	1	23	12	41.
Verus motus latitudinis	1	19	4	30.

Propter æquationem Dierum naturalium auferenda sunt à tempore medio scrupula horæ 11'. Quare vera Luminarium copula facta est Goesæ horis à præcedentis diei meridie 18 40', vel à media nocte 6 40'; Aractæ vero, quæ horis 3 27' orientalior est, horis à media nocte 10 7'. Erat tunc Parallaxis longitudinis Lunæ à Sole scrup. 7' 12'. Motus horarius Lunæ à Sole verus scrupul. 31' 34''. Visus scrupul. 19' 53''. Sol erat in orientali Quadrante. Ergo visa copula antecessit veram scrupulis horæ 22', hoc est, semisse horæ proximè, uti etiam habet Albategnius: adcoque Eclipsis medium visum est Aractæ horis 2 15' ante meridiem; hoc est, ut idem scribit horis 3 minus semisse horæ ante medium diem. Datur vero tunc

	'	"
Parallaxis longitudinis Lunæ à Sole scr.	11	4.
Parallaxis latitudinis Lunæ à Sole	51	23.
Vera latitudo Lunæ borea	57	44.
Ergo latitudo Lunæ visa borea	6	21.
Semidiameter Solis	17	45.
Semidiameter Lunæ	17	12.
Summa semidiametrorum	34	57.
Scrupula deficiencia	28	36
Ergo Digihi Ecliptici 9 40'.		

Atqui Albategnius notat tantum Digitos fere 8? Fateor; sed deceptus est à vitioso calculo. Scribit enim latitudinem Lunæ visam fuisse scrupul. 10'. Aufer igitur scrupula 10' ex summa semidiametrorum

Solis

Solis & Lunæ scrupul. $34' 57''$, & residua erunt scrupula deficientia $24' 57''$; quæ dant Eclipticos Digitos $8 25'$. Manifestum igitur est Defectum fuisse majorem Aractæ, quam Albategnius scribit; & quidem Digitorum $9 40'$, quia latitudo Lunæ apparetens erat scrupul. $6' 21''$, non autem scrupulorum $10'$.

ECLIPSIS DECIMASEXTA.

Anno Christi 1415, die 7 Iunii, horâ sextâ matutinâ conspe-
cta est Eclipsis in Sole Constantiæ, sub latitudine grad. $47 30'$, & lon-
gitudine temp. 32σ : quæ tanta fuit, ut stellæ in cœlo, velut noctu,
viderentur; & aves subitâ caligine territæ, passim è sublimi in terram
deciderent. Erasmus Reinholdus, ex Scriptore Historie Polonicae, in Com-
mentariis super Theoricas Teurbachii.

Ab initio annorum Christi ad hoc Novilunium Eclipticum sunt
 anni Iuliani pleni 1414, menses anni communis 5, dies 5, horæ sub Me-
 ridiano Goesano $18 42'$. Quibus debentur hi motus.

ÆQUINOCTIORVM.

	Sex.	gr.	'.	".
Anomalia Æquinoctiorum	5	11	27	50.
Prosthaphæresis Æquin. addenda			55	40.

SOLIS.

	Sex.	gr.	'.	".
Æq. motus Solis ab Æquin. medio	1	23	20	22.
Anomalia centri	2	49	50	50.
Prosthaph. centri subtrahenda		1	2	54.
Scrupula proportionalia. 0.				
Apogæi medius	1	31	42	50.
Apogæi æquatus	1	30	39	11.
Anomalia orbis vera	5	52	41	11.
Prosthaphæresis orbis addenda			14	38.
Æqu. motus Solis ab Æquin. vero	1	24	16	2.
Ergo Sol erat in grad.		24	30	40 II.
Ascensio recta Solis temp. 83 r.				

L V N A E.

	Sex.	gr.	'	"
Medius motus Lunæ à Sole	5	58	3	46.
Anomalia centri	5	56	7	32.
Prosthaphæresis centri subtrahenda			31	0.
Scrupula proportionalia. o'.				
Anomalia orbis media	3	24	46	39.
Anomalia orbis æquata	3	24	15	39.
Prosthaphæresis orbis addenda		2	11	18.
Æqu. motus Lunæ ab Æquin. vero	1	22	19	48.
Ergo Luna erat in grad.		24	31	6 II.
Medius motus latitudinis Lunæ	1	20	43	33.
Verus motus latitudinis Lunæ	1	22	54	51.

Propter æquationem Dierum naturalium addenda sunt ad tempus medium scrupula horæ 5'. Vera igitur Luminarium conjunctio facta est Goesæ, horis à media nocte 6 47': Constantiæ vero, quæ 26 horæ scrupulis orientalior est, horis a media nocte 7 13'. Erat tunc Parallaxis longitudinis Lunæ à Sole scrupul. 38' 15". Motus horarius Lunæ à Sole verus scr. 33' 53". Apparens scr. 33' 47". Sol versabatur in orientali Quadrante. Ergo visa copula antecedebat veram horâ 1' 8'; & proinde medium Eclipsis conspectum est Constantiæ horis à media nocte 6 5'. Datur tunc

	'	"
Parallaxis longitudinis Lunæ à Sole scr.	39	11.
Parallaxis latitudinis Lunæ à Sole	42	3.
Latitudo Lunæ boreavera	40	19.
Ergo latitudo Lunæ visa austrina	1	44.
Semidiameter Solis	16	47.
Semidiameter Lunæ	17	40.
Summa semidiametrorum	34	27.
Scrupula deficientia	32	43.

Quoniam vero Luna interceptit ferè totum Solem, contraxit se lumen Solis, & Diameter Solis apparet fuit scrupul. 32' 4", scrupulo 1' 30" minor vero. Hic autem cum scrupulis deficientibus 32' 43", dat Ecli-

dat Eclipticos Digitos 12 15'. Totus igitur Sol defecit Constantiæ cum mora, horâ sextâ matutinâ; omnibus modis ut Scriptor *Historie Polonicae* consignavit.

ECLIPSIS DECIMASEPTIMA.

Anno Christi 1462, die 21 Novembris, conspecta est Eclipsis Solis Viterbiæ circa meridiem. Principium non observatum. Sed cum Sol esset in meridie, habebat altitudinem 26 graduum. Eclipsati erant Digi-ti 2. In fine Eclipsis Sol habebat altitudinem pomeridianam grad. 24 36'. Quantum conjecturâ potuit colligi, videbatur tertia pars tem-poris totius Eclipsis transivisse à principio Eclipsis ad primæ con-siderationis momentum. Nam parum ante primam considerationem, quæ erat præcisè in meridie, conspectus fuit Sol ab objectu Lunæ liber. Re-giomontanus in *Torqueto*.

Ab initio annorum Christi ad hoc Novilunium Eclipticum, sunt anni Juliani pleni 1461, menses anni communis decem, dies 19, horæ sub Meridiano Goesano 23 32'. Quibus debentur hi motus.

ÆQUINOCTIORVM.

	Sex.	gr.	'.	".
Anomalia Æquinoctiorum	5	21	24	31.
Prosthaphæresis Æquin. addenda			46	17.

SOLIS.

	Sex.	gr.	'.	".
Æqu. motus Solis à medio Æquin.	4	8	44	35.
Anomalia centri	2	55	32	57.
Prosthaphæresis centri subtrah.			27	42.
Scrupula proportionalia. o'.				
Apogæi medius	1	32	35	30.
Apogæi æquatus	1	32	7	48.
Anomalia orbis vera	2	36	36	47.
Prosthaphæresis orbis subtrah.			49	15.
Medius motus Solis a vero Æquin.	4	9	30	52.
Ergo Sol erat in grad.		8	41	37 $\frac{1}{2}$.
Ascensio recta Solis temp.	24 ⁶	37 [']		

L V N A E.

	Sex.	gr.	'.	".
Medius Lunæ à Sole	5	54	56	6.
Anomalia centri	5	49	52	12.
Prosthaphæresis centri subtrahenda		1	22	3.
Scrupula proportionalia. 1'.				
Anomalia orbis media	3	55	53	50.
Anomalia orbis æquata	3	54	31	47.
Prosthaphæresis orbis addenda		4	15	5.
Medius Lunæ ab Äquin. vero	4	4	26	.58.
Ergo Luna erat in grad.		8	42	3 +.
Medius motus latitudinis Lunæ	1	20	56	9.
Verus motus latitudinis Lunæ	1	25	11	14.

Propter æquationem Dierum naturalium addenda sunt ad tempus medium scrupula horæ 16'. Itaque vera Luminarium copia facta est Goesæ 12' horæ scrupulis ante meridiem : Viterbii autem, quæ orientalior est scrupulis horæ 40', horâ post meridiem 0 28'. Erat tunc Parallaxis longitudinis Lunæ à Sole scrupul. 5' 57''. Motus horarius Lunæ à Sole verus scrupul. 32' 24''. Visus scrupul. 27 12''. Sol erat in orientali Quadrante. Ergo apparens conjunctio præcedebat veram scrupulis horæ 13', & Eclipsis medium conspectum est Viterbii horâ à meridie 0 15'. Datur tunc

Parallaxis longitudinis Lunæ à Sole scr.	7	7.
Parallaxis latitudinis Lunæ à Sole	52	50.
Latitudo Lunæ borea vera	25	46.
Ergo latitudo Lunæ visa austrina	27	4.
Semicidiameter Solis	17	55.
Semicidiameter Lunæ	17	7.
Summa semicidametrorum	35	2.
Scrupula deficiencia	7	58.
Ergo Digiæ Ecliptici 2 48' .		

Scrupula incidentiæ 21' 43''. Tempus incidentiæ horæ 0 48', quantum etiam fuit tempus repletionis. Cœpit ergo Eclipsis scrupulis horæ

horæ 33' ante meridiem. Cum igitur Sol esset in meridie, transferat triens temporis totius Defectus. Eclipsis desit horā 1 3' post meridiem, cum Solis altitudo esset grad. 24°. Sol declinabat versus meridiem grad. 21 48', & Äquinoctialis Viterbiæ elevatur grad. 47 48'. Ergo Solis altitudo meridiana erat grad. 26 0'. Quæ omnia cum observatione Regiomontani tanquam ex condicto convenientiunt.

ECLIPSIS DECIMA OCTAVA.

Anno Christi 1485, die 16 Martii, fuit Deliquum Solis, cujus medium *Bernardus Waltherus* animadvertisit Norimbergæ horis à meridie 4 27. Initium enim notavit horis à meridie 3 26', & finem horis à meridie 5 28'. In medio Eclipsis defecerunt ab austro Digi^ti quasi undecim. Vide Observationes *Bernardi Waltheri*.

Ab initio annorum Christi ad hoc Novilunium Eclipticum sunt anni Iuliani pleni 1484, menses anni communis duo, dies 15, horæ sub Meridiano Goefano 1 49'. Quibus debentur hi motus.

ÆQUINOCTIORVM.

	Sex.	gr.	'.	".
Anomalia Äquinoctiorum	5	26	5	28.
Prosthaphæresis addenda			41	26.

SOLIS.

	Sex.	gr.	'.	".
Æq. motus Solis ab Äquin. medio	0	,2	50	53.
Anomalia centri	2	58	13	34.
Prosthaph. centri subtrahenda			11	26.
Scrupula proportionalia. o.				
Apogæi medius	1	33	0	38.
Apogæi æquatus	1	32	49	12.
Anomalia orbis vera	4	30	1	41.
Prosthaphæresis orbis addenda		2	0	0.
Medius motus Solis à vero Äquin. o.	3	32	19.	
Ergo Sol erat in grad.	5	32	19	v.
Ascensio recta Solis temp.	5	4'		

L V N A.

	Sex.	gr.	'	"
Medius motus Lunæ à Sole	0	2	52	40.
Anomalia centri	0	5	45	20.
Prosthaphæresis centri addenda			46	48.
Scrupula proportionalia 0.				
Anomalia orbis media	2	49	51	50.
Anomalia orbis æquata	2	50	37	53.
Prosthaphæresis orbis subtrahenda			52	51.
Medius motus Lunæ ab Aequin.-vero	0	6	24	59.
Ergo Luna erat in grad.			5	32
Medius motus latitudinis Lunæ	4	34	37	23.
Vetus motus latitudinis Lunæ	4	33	44	32.

Propter æquationem Dierum naturalium addendum est ad tempus medium unum horæ scrupulum. Et propter æquationem temporis in Luna addenda insuper sunt scrupula horæ 30'. Quare vera Luminarium conjunctio facta est Goesæ horis à meridie 2 20'; Norimbergæ vero quæ scrupulis horæ 33' orientalior est, horis à meridie 2 53'. Erat tunc Parallaxis longitudinis Lunæ à Sole scrupul. 44 31'. Motus horarius Lunæ à Sole verus scrupul. 34 13'. Apparens motus inter horam secundam & tertiam scrupul. 31' 29"; inter tertiam & quartam scrupul. 28' 32"; inter quartam & quintam scrupul. 29' 56". Sol erat in Quadrante occidentali. Ergo apparens synodus sequebatur veram horâ 1 32', & Eclipsis medium conspectum est Norimbergæ horis à meridie 4 25'. Datur tunc

	'	"
Parallaxis longitudinis Lunæ à Sole scr.	52	18.
Parallaxis latitudinis Lunæ à Sole	27	37.
Latitudo Lunæ borea vera	23	52.
Ergo latitudo Lunæ visa austrina	3	45.
Semidiometer Solis	17	21.
Semidiometer Lunæ	17	49.
Summa semidiometrorum	35	10.
Scrupula deficiencia	31	25.

Ergo Digiæ Ecliptici 10 50', hoc est, quasi 11, omnino ut
Bernardus Waltherus observavit.

ECLIPSIS DECIMANONA.

Anno Christi 1544, die 24 Ianuarii, facta est Eclipsis Solis, cuius medium *Gemma Frisius* conspexit Lovanii, sub latitudine grad. 50 50', & longitudine temporum 26 30', horâ 8 53' plus minus ante medium diem. Deficiebant vero tunc Digihi decem à parte inferiori, cum communes Tabulæ superiorem designarent. *Gemma Frisius* in *Astronomico Radio* capite 18.

Ab initio annorum Christi ad hoc Novilunium Eclipticum sunt anni Iuliani solidi 1543, dies 22, horæ sub Gociano Meridiano 20 34'. Quibus debentur hi motus.

ÆQUINOCTIORVM.

	Sex.	gr.	'	"
Anomalia Æquinoctiorum	5	38	26	25.
Prosthaphæresis Æquinoct. addenda			27	18.

SOLIS.

	Sex.	gr.	'	"
Æqualis motus Solis a medio Æquin.	5	12	4	7.
Anomalia centri	3	5	17	38.
Prosthaphæresis centri addenda			33	3.
Scrupula proportionalia. ♂.				
Apogæi medius	1	34	6	54.
Apogæi æquatus	1	34	39	57.
Anomalia orbis vera	3	37	24	10.
Prosthaphæresis orbis addenda			1	14
Medius motus Solis à vero Æquin.	5	12	31	25.
Ergo Sol erat in grad.			13	46
Ascensio recta Solis temp. 316 15'.				13 ≈.

LUNÆ.

	Sex.	gr.	'	"
Medius motus Lunæ à Sole	5	56	54	2.
Anomalia centri	5	53	48	4.
Prosthaphæresis centri subtrahenda			50	36.

	Sex.	gr.	'.	".
Scrupula proportionalia. o':				
Anomalia orbis media	3	58	5	21.
Anomalia orbis æquata	3	57	14	45.
Prosthaphæresis orbis addenda		4	20	50.
Medius motus Lunæ ab Æquin. vero	5	9	25	27.
Ergo Luna erat in grad.		13	46	17 22.
Medius motus latitudinis Lunæ	4	36	17	11.
Verus motus latitudinis Lunæ	4	40	38	1.

Propter æquationem Dierum naturalium auferenda sunt à tempore medio scr. horæ 9. Ergo vera synodus facta est Goesæ, horis à media nocte 8 25': Lovanii vero quæ quatuor horæ scrupulis orientalior est, horis a media nocte 8 29'. Erat tunc Parallaxis longitudinis Lunæ à Sole scrupul. 13° 40''. Motus horarius Lunæ à Sole verus scrup. 32° 15''. Vifus scrupul. 25' 56''. Sol erat in orientali Quadrante. Itaque apparet synodus antecedebat veram scrupulis horæ 31'; mediumque Eclipsis erat Lovanii horis à media nocte 7 58'. Datur tunc

	'	"
Parallaxis longitudinis Lunæ à Sole scr.	16	31.
Parallaxis latitudinis Lunæ à Sole	55	59.
Vera latitudo Lunæ borea	53	52.
Ergo latitudo Lunæ vifæ austrina	2	7.
Semidiameter Solis	17	51.
Semidiameter Lunæ	17	2.
Summa semidiametrorum	34	53.
Scrupula deficiencia	32	46.

Ergo Digi*t* Ecliptici 11 1'. Quot etiam *Functi*s** conspexit
in Germania.

Gemma tamen notavit tantum Digitos 10, at non in ipso tempore obscurationis maximæ, sed cum Sol aliquamdiu repleri cepisset. Medium enim Eclipsis fuit Lovanii, non horâ 8 53' plus minus ante medium diem, ut Gemma scribit, sed horâ 7 58'. Decepit ergo Gemmam ignoratio temporis quo Sol maximè obscuratus est.

ECLIPSIS VIGESIMA.

Anno Christi 1590, 21 die Iulii, *Michael Maestlinus* observavit Eclipsin Solis Tubingæ, sub latitudine gr. 48° 24', & longitudine temporum 31° 0'; mediumque Eclipsis: otavit horis a media nocte 7 44, radio Solis per tegulas immisso, sub ample & obscuro tecto. *Keplerus* in *Astronomia Optica* pag. 360, 406, & 421.

Ab initio annorum Christi ad hoc Novilunium Eclipticum, sunt anni Iuliani solidi 1589, menses anni communis 6, dies 19, horæ sub Meridiano Gocsanæ 21 3'. Quibus debentur hi motus.

ÆQUINOCTIORVM.

	Sex.	gr.	'.	".
Anomalia Æquinoctiorum	5	48	11	38.
Prosthaphæresis Æquin. addenda			15	10.

SOLIS.

	Sex.	gr.	'.	".
Æqu. motus Solis à medio Æquin.	2	8	22	27.
Anomalia centri	3	10	52	34.
Prosthaphæresis centri addenda			7	15.
Scrupula proportionalia. 1'.				
Apogæi medius	1	34	59	14.
Apogæi æquatus	1	36	6	29.
Anomalia orbis vera	0	32	15	58.
Prosthaphæresis orbis subtrah.			2	27.
Medius motus Solis a vero Æquin.	2	8	37	37.
Ergo Sol erat in grad.			7	35
Ascensio recta Solis temp. 130° 0'.				10.0.

LUNÆ.

	Sex.	gr.	'.	".
Medius motus Lunæ à Sole	5	56	2	19.
Anomalia centri	5	52	4	38.
Prosthaphæresis centri subtrah.			4	24.
Scrupula proportionalia. 0'.				
				Anoma-

	Sex.	gr.	'.	".
Anomalia orbis media	5	21	50	8.
Anomalia orbis æquata	5	20	45	44.
Prosthaphæresis orbis addenda		2	54	47.
Medius motus Lunæ ab Æquin. vero	2	4	39	56.
Ergo Luna erat in grad.		7	34	43.
Medius motus latitudinis Lunæ	4	30	54	34.
Verus motus latitudinis Lunæ	4	33	49	21.

Propter æquationem Dierum naturalium auferendum est à tempore medio unum horæ scrupulum. Et propter æquationem temporis in Luna, auferenda sunt scrupula horæ 18'. Ergo vera Luminarium copula facta est Goetæ, horis à media nocte 8 44: Tubingæ autem, quæ orientalior est scrupulis horæ 22', horis a media nocte 9 6'. Tycho habet horas 9 2'. Keplerus ex Observatione Messlini colligit horas 9 8'. Porro horis à meridie 9 6', Parallaxis longitudinis Lunæ à Sole erat scrupul. 30' 46". Motus horarius Lunæ à Sole verus scr. 27' 50". Apparens inter horam septimam & octavam scr. 23' 50"; inter octavam & nonam scrup. 22' 1"; inter nonam & decimam scrup. 20' 19". Sol erat in orientali Quadrante. Ergo visa synodus præcedebat veram horâ 1 22', & Eclipsis medium fuit Tubingæ horis à media nocte 7 44'. Datur tunc

	'.	".
Parallaxis longitudinis Lunæ à Sole scr.	38	24.
Parallaxis latitudinis Lunæ à Sole	23	25.
Latitudo Lunæ borea vera	16	42.
Ergo latitudo Lunæ visa austrina	6	43.
Semidiameter Solis	16	52.
Semidiameter Lunæ	15	16.
Summa semidiametrorum	32	8.
Scrupula deficientia	25	25.

Ergo Digiæ Ecliptici 9 0'; Quot etiam prodit Kepleri calculus.

Is enim colligit ex Messlini observatione, Parallixin latitudinis Lunæ à Sole scrup. 23' 42": item veram Lunæ latitudinem boream scrup. 17' 0"; ut & latitudinem Lunæ visam scrupulorum 6' 42" austrinam.

Auf

Aufer igitur hanc ex summa semidiametrorum $32^{\circ} 8''$, & remanebunt
scrupula deficitia $25' 26''$, & proinde Digi^ti Ecliptici $9^{\circ} 0'$: quos
etiam exhibet Noster calculus.

ECLIPSIS VIGESIMA PRIMA.

Anno Christi 1612, 19 die Maij fuit Eclipsis Solis, cuius medium
Christianus Severini, animadvertisit Haphniæ in Dania, sub latitudine grad.
 $55^{\circ} 43'$, & longitudine tempor. $36^{\circ} 45'$, circa horam $11\frac{1}{2}$ ante meridiem.
Initium Eclipsis notavit, cum Solis altitudo esset grad. 51° paulo plus.
Finis ex calculo *Tychonis* erat hora $0^{\circ} 22'$ post meridiem, sed ex Observa-
tione *Christiani* fuit productior. In medio Eclipsis deficiebant ad sum-
mum Digi^ti octo à borea. Vide secundam partem *Astronomie Danica*
pag. 187, & 188.

A principio annorum Christi ad hoc Novilunium Eclipticum,
sunt anni Iuliani solidi 1611, menses anni Bisextiles quatuor, dies 18,
horæ sub Meridiano Goesano 22 27'. Quibus debentur hi motus.

ÆQUINOCTIORVM.

	Sex.	gr.	"
Anomalia Æquinoctiorum	5	52	46 29.
Prosthaphæresis Æquin. addenda			12 30.

SOLIS.

	Sex.	gr.	"
Æqualis motus Solis à medio Æquin.	1	7	58 52.
Anomalia centri	3	13	29 51.
Prosthaphæresis centri addenda			1 22 59.
Scrupula proportionalia. 1'.			
Apogæi medius	1	35	23 49.
Apogæi æquatus	1	36	46 48.
Anomalia orbis vera	5	31	12 4.
Prosthaphæresis orbis addenda			55 48.
Æqualis motus Solis ab Æquin. vero	1	8	11 22.
Ergo Sol erat in grad.		9	7 10 II.
Ascensio recta Solis temp. 67 24'.			

L V N A E -

	Sex.	gr.	'.	".
Medius motus Lunæ a Sole	0	5	46	12.
Anomalia centri	0	11	32	24.
Prosthaphæresis centri addenda	1	33	19.	
Scrupula proportionalia. 1'.				
Anomalia orbis media	1	46	48	18.
Anomalia orbis æquata	1	48	21	37.
Prosthaphæresis orbis subtrahenda		4	50	13.
Medius motus Lunæ ab Æquin. vero	1	13	57	34.
Ergo Luna erat in grad.		9	7	21 II.
Medius motus latitudinis Lunæ	4	42	31	4.
Verus motus latitudinis	4	37	40	51.

Propter æquationem Dierum naturalium addenda sunt ad tempus medium scrup. horæ 10'. Ergo vera Luminarium conjunctio facta est Goesæ horis 10 37' à media nocte; Haphniæ vero quæ 45' horæ scrupulis orientalior est, horis à media nocte 11 22'. Erat tunc Parallaxis longitudinis Lunæ à Sole scrupul. 0 13''. Itaque utrumque Luminare quamproximè occupabat nonagesimum gradum ab Ascendente: & ob id visa & vera copula coincidebant. Ergo medium Eclipsis erat Haphniæ in Dania horis à media nocte 11 22', hoc est, sub horam à media nocte 11¹, ut habet *Christiani Severini* annotatio. Datur tunc

	'.	".
Parallaxis longitudinis Lunæ à Sole scr.	0	13.
Parallaxis latitudinis Lunæ à Sole	33	3.
Latitudo Lunæ borea vera	40	3.
Ergo latitudo Lunæ borea visa	7	0.
Semidiameter Solis	16	51.
Semidiameter Lunæ	16	40.
Summa semidiametrorum	33	31.
Scrupula defientia	26	31.

Ergo Digihi Ecliptici 9 26.

Christianus habet Digitos octo ad summum, sed accommodavit observa-

observationem ad Magistri sui calculum, qui habet Digitos 8 2': quod ipsum quoque fecit in Eclipsi Solis anni Christi 1608; uti & Magister ipsius in Eclipsi anni 1600. Certum enim est Defectum hunc fuisse majorem Digitis octo quia Christianus fatetur tempus repletionis productius fuisse ex sua Observatione, quam ex Tychonis calculo.

Scrupula incidentiæ erant 32' 46", & incidentiæ tempus horæ 1 22'. Cœpit ergo Edipsis horis à media nocte 10 0', cùm altitudo Solis esset grad. 49 36'. Tempus repletionis erat horæ 1 14'. Desuit ergo Eclipsis scrupulis horæ 36' post Meridiem. Quod tempus productius fuit Tychonico.

Tota igitur Christiani Severini observatio, cum numeris nostris egregie convenit.

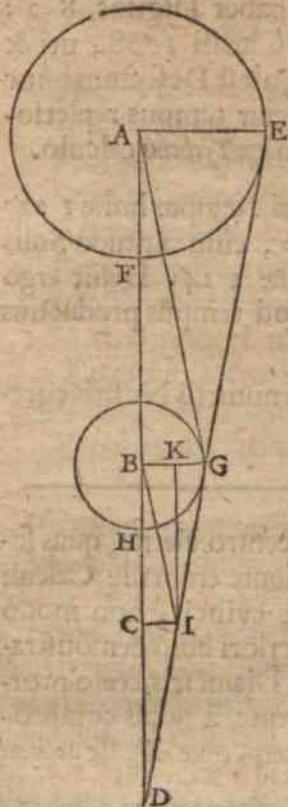
Sed sufficiunt hæ Eclipses, Distantiis Solis à centro Terræ, quas supra demonstravimus, plene comprobandis. Insignis enim ille Calculi nostri cum Observationibus consensus manifestè cvincit, non modò Solis, sed & Lunæ Distantias à centro Terræ superiori libro demonstratas unà cum Parallaxibus, & apparentibus eorum Diametris, cœlo prorsus esse consentaneas. His itaque jam satis superque à nobis comprobatis, transeo ad alteram Dimensionis Solis partem, quæ est, de Solis ad Terram, & ad Lunam magnitudine.

ELEM. X. Magnitudo Solis ad Terram & Lunam, colligitur ex eorum diametris, in eadem mensura datis.

Nam cùm Sphæræ sint in tripla ratione suorum Dimetientium, triplicatis Solis, Lunæ, & Terræ Diametris aut Semidiametris per 19 Quinti Euclidis, in eadem mensura datis, prodecunt eorum inter se magnitudines.

ELEM. XI. Qualium semidiameter Terra est particularum 60, ialium semidiameter Solis est 454 $\frac{17}{10}$, & semidiameter Lunæ 16. $\frac{8}{10}$ fere.

Repetatur enim postrema nostra figura; Sitque in ea angulus ABE semidiameter Solis apogæi apparet, per 4^m hujus, scrup. 16' 47"; & AB distantia Solis apogæi à centro Terræ, per 9^m hujus, semidia-



metrorum Terræ $1550 \frac{1}{2}$, vel in scrupulis primis 93052 particularum quarum B G semidiameter Terræ est 60 . Dico AE veram Solis semidiametrum esse particularum earundem $454 \frac{7}{10}$. In Triangulo enim rectangulo B AE, datur latus AB 93052 , cum angulo ad B scr. $16' 47''$. Itaque reliquum latus AE est particularum $454 \frac{7}{10}$. Nam per 8^m Tertii Trigonometriæ Nostræ est,

Vt AB 10000000 ad AE 48819 tangentem anguli ad B; ita AB 93052 ad AE $454 \frac{7}{10}$.

Itaque semidiameter Solis est ad semidiametrum Terræ ut $454 \frac{7}{10}$ ad 60 . Quod erat demonstrandum.

Porro quod Terræ semidiameter sit ad semidiametrum Lunæ ut 60 ad $16 \frac{8}{10}$ ferè, id demonstratum est in præcedente Libro, clemento undecimo.

E L E M . X I I . *Sol major est Terrâ quadringentesies & trigesies quater ferè. Luna autem est minor deciesnonies millies, septingenties & septuagesies.*

Cubus enim semidiametri Solis 45427 est 93743717269483 , & Cubus semidiametri Terræ 6000 est 216000000000 . Est autem Cubus semidiametri Lunæ, in Cubo semidiametri Solis 434 vicibus ferè. Itaque Sol major est Terrâ quadringentesies, & trigesies quater ferè.

Cubus semidiametri Lunæ 1680 , est 4741632000 , idemque est in Cubo semidiametri Solis vicibus 19770 . Ergo Sol major est Lunâ deciesnonies millies septingenties & septuagesies. Quæ demonstrare oportuit.

Ex Ptolemei Hypothesibus sequitur, Solem esse Terrâ majorem $166 \frac{1}{2}$ vicibus, & Lunam esse minorem Sole vicibus 6648 . Sed nostra magnitudinum est justa, quia Ptolemei Hypotheses à cœlo differunt.

Nicolaus Copernicus facit Solem majorem Terrâ centies sexagesies bis, &

bis; & Lunam minorem Sole septies millies, minus sexagesimā secunda parte.

Tycho Braheus vult Solem majorem esse Terrā centies quadragies, & Lunam Terrā minorem quadragies & bis.

Christianus Longomontanus prodit Solem majorem esse Terrā centies & nonagesies sexies, & Lunam esse Sole minorem decies millies exactè.

. At nulla harum magnitudinum est vera. Pugnant enim omnes cum Hypothesibus suis, & Hypotheses cum Apparentiis: adeò ut nec concinnari inter se possint, nec ulla tenus cum cœlo conjungi. Rejiciendæ igitur omnes sunt, ut falsæ, & ab Autoribus pro lubitu confictæ. Et contrà acquiescendum est in magnitudinibus quas Nos cum bono Deo supra demonstravimus. Hæ quippe & Hypothesibus suis exactè respondent, & cœlo ad amissim consentiunt, adeò ut de earum veritate dubitandum non sit.

Hæc sunt quæ de Solis à centro Terra Distantia, ciusque ad Terram & ad Lunam magnitudine, in secunda Vranometriæ parte demonstranda Mihi fuerunt. Quæ dubio procul esse certa, & vera, nemo non videbit, qui rem benè expenderit, & Nostra cum Hypothesibus suis, & cum Cœlo conculerit. Fruatur itaque nunc his quicunque est veritatis amans, Deoque Opt. Max. mecum gratias agat, de protracta jam in lucem veritate, quæ tot seculis sepulta jacuit. Quod ut in Nominis Divini gloriam & multorum ædificationem cedat, etiam atque etiam vovco & opto.

PHILIPPI LANSBERGII
VRANOMETRIA
LIBER TERTIVS,
DE
Errantium & Inerrantium Stellarum
Dimensione.

ELEMENTVM I.



ERTIA pars **VRANOMETRIA**, mensurat Errantium, & Inerrantium Stellarum distantias à Terra; & magnitudines illarum ad Terram, harum ad Terræ Spharam.

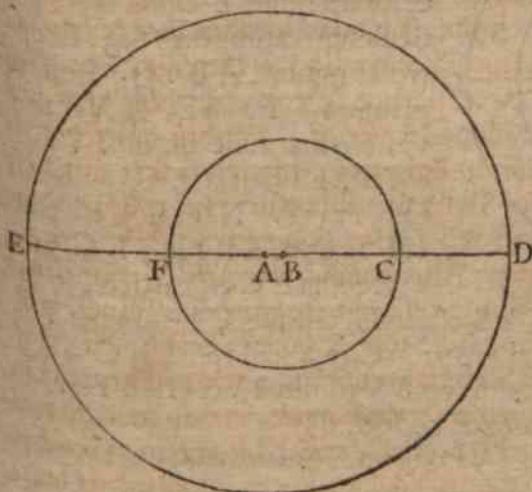
Expeditis per Dei gratiam duabus *Vranometria* partibus, primâ de *Dimensione Lune*, secundâ de *Dimensione Solis*, reliqua est tertia, de *Errantium & Inerrantium Stellarum Dimensione*. Hanc partem reliquere intactam *Hipparchus* & *Ptolemeus*, & quotquot eos antecesserunt Astronomi. Nec sine causa. Nam cùm ad unum fere omnes senserint, Terram quiescere in Mundi medio, & Solem moveri in Ecliptica; interclusa illis fuit via, per quam errantes & inerrantes Stellæ mensurantur. Hæc quippe se solum pandit in Hypothesi mobilitatis Terræ, & quietis Solis. Scio equidem *Albategnium* & *Alfraganum*, Astronomos inter Arabes primarios, censuisse errantium & inerrantium Stellarum magnitudines exactè posse definiri, in Hypothesi mobilitatis Solis, & quietis Terræ, sed valde essedeceptos opinione sua, ex Scriptis eorum ostendere promptum est. Legatur enim quinquagesimum caput *Albategnit*, in quo modum tradit mensurandi Stellas in dicta Hypothesi; apparebitque nec Geometricum esse, nec rei veritati ullatenus consentaneum. Exstructus enim est su-

est super Hypotheses falsas, quas *Albategnius* pro suo lubitu, est commentus: ex quibus profecto nihil veri, saltem nihil certi educi potuit.

Porro cum nobis Dei Opt. Max. beneficio, dimensio Stellarum proposita sit, quæ cum rei veritate exactè consentiat, operæ pretium est nos eam exstrucere super Hypotheses veras, & quidem super Terræ motum, & quietem Solis. Ab his enim Hypothesibus tota Stellarum Dimensio pendet, adeò ut citra eas nec inchoari, nec perfici possit; quemadmodum, favente Deo, in sequentibus videbimus. Ostendemus autem primo Distantias quinq; Errantium Stellarum à Terra; *Mercurii*, *Veneris*, *Martis*, *Jovis*, & *Saturni*; deinde progrediemur ad Inerrantium Stellarum Distantias.

ELEM. II. Qualium radius magni orbis Terra est particularum 10000, talium maxima Mercurii à Terra distantia est 14521, media 10000, minima 5479. At quarum magni orbis Terra radius est semidiametrorum Terra 1498 $\frac{1}{2}$, maxima Mercurii à Terra distantia est 2176 fere, media 1498 $\frac{1}{2}$, minima 821.

Radius magni orbis Terra est ad radium orbis Mercurii ut 10000 ad 3573; maximaque eccentricotes Mercurii est particularum earundem 948. Hoc enim Nos, cum Ptolemao & Copernico, ex benefidis observationibus collegimus.



Esto igitur in apposito Diagrammate, orbis magnus Terra D E D, eiusque radius A D vel A E particularum 10000. Orbis Mercurii C F C, eiusque radius B C vel B F particularum earundem 3573; & A B eccentricotes ipsius maxima 948. Ponatur primò Terra in E, & Stella in C, erit tunc maxima Mercurii à Terra distantia E C, particularum 14521. Nam A E est 10000, A B 948, & B C 3573: tota igitur E C est 14521.

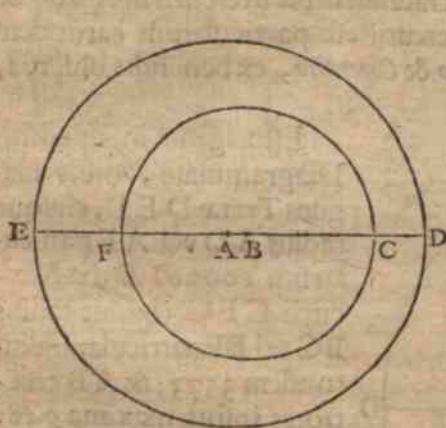
Secun-

Secundò sit locus Terræ in D, & Stellæ in C; erit tunc minima Mercurii à Terra Distantia D C particul. 5479; residua scil. ipsius EC ad Diametrum magni orbis Terræ 20000. *Media 37 AE est partic. 10000.*

Demonstratum porrò est in præcedenti Libro, elemento 9, AE esse semidiametrovum Terræ 1498 $\frac{1}{2}$: itaque per auream regulam, maxima Mercurii à Terra Distantia est semidiametrovum Terræ 2176 ferè, media 1498 $\frac{1}{2}$, minima 821. Quod erat demonstrandum.

E L E M. III. Qualium magni Orbis Terræ radius est particularum 10000, talium maxima Veneris à Terra Distantia est 17338, media 10000, minima 2662. Quarum verò radius magni orbis Terre est semidiametrovum Terræ 1498 $\frac{1}{2}$, maxima Veneris à Terra Distantia est 2598, media 1498 $\frac{1}{2}$, minima 399 ferè.

Ratio semidimientium magni orbis Terræ, & orbis Veneris, est ut 10000 ad 7193; minimaque orbis Veneris eccentricitas particularum earundem 145. Hanc siquidem orbium symmetriam, & veteres & neotericæ Observationes evidenter adstruunt.



Sit igitur in adjuncto schema te orbis magnus Terræ DED, & radius cius AD vel AE particularum 10000. Orbis Veneris CFC, & radius ipsius BC vel BF, particularum earundem 7193. Eccentrotes minima AB 145. Ponatur primum Terra in E, & Venus in C, critque tunc maxima Veneris à Terra Distantia EC, particularum 17338. Nam EA est particul. 10000, AB 145, BC 7193; quare tota EC est particul. 17338.

Locetur deinde Terra in D, & Stella in C, eritque CD minima Veneris Distantia à Terra particul. 2662; reliqua scil. ipsius EC ad Diametrum ED 20000. Ex maxima verò & minima Veneris à Terra Distantia resultat media EA particul. 10000.

Quoniam autem EA, per 9^m Secundi *Uranometriae*, continet semidiametros Terræ 1498 $\frac{1}{2}$, datur per auream regulam maxima Veneris à Terra

à Terra Distantia semidiametrorum Terræ $2598\frac{1}{2}$, media $1498\frac{1}{2}$, minima 399 ferè. Quod erat demonstrandum.

ELEM. IV. Qualium radius magni orbis Terræ est particularum 6586 , talium maxima Martis à Terra Distantia est 17556 , media 10000 , minima 2444 . Sed quarumradius magni orbis Terræ est semidiametrorum Terræ $1498\frac{1}{2}$, maxima Martis à Terra Distantia est 3994 ; media 2275 , minima 556 .

Radius orbis Martis est ad radium magni orbis Terræ, ut 10000 ad 6586 : minimaque orbis Martis eccentricitas est particularum carundem 970 . Hoc enim priscæ & novæ Observationes aperte docent.

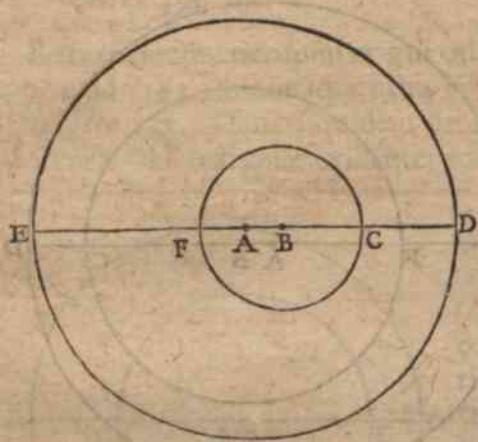
In schemate igitur, quod apposuimus, sit orbis Martis D E D, eiusque radius A D vel A E, particularum 10000 . Orbis magnus Terræ sit C F C, & ipsius radius B C vel B F, particularum carundem 6586 . Minima orbis Martis eccentricitas sit A B particularum 970 . Locus Terræ sit pri- mūm in C, & Martis in E; erit tunc maxima Distantia Martis à Terra E C particularum 17556 . Nam E A est particularum 10000 , A B 970 , & B C 6586 : quare tota E C est particularum 17556 . Secundo manente Terra in C sit Mars in D; erit tunc minima Martis Distantia à Terræ CD particul. 2444 ; re- sidua scil. ipsius E C ad Diametrum E D 20000 . Media ergo Distan- tia Martis à Terra est E A particular. 18000 .

Quoniam verò, radius magni Orbis Terræ, per 9^m Secundi Vra- nometrie, semidiametrorum Terræ est $1498\frac{1}{2}$, datur per regulam pro- portionum maxima Stellæ Martis à Terra Distantia, in Terræ semi- diamet-

diametris, 3994, media 2275, & minima 556. Quod erat ostendendum.

ELEM. V. Qualium radius magni Orbis Terræ est particularum 1852, talium maxima Stelle Jovis à Terra Distantia est 12310, Media 10000, minima 7690. Sed quarum radius magni Orbis Terræ est semidiametrorum Terræ 1498 $\frac{1}{2}$, maxima Iovis à Terra Distantia est 9960, media 8091, minima 6222.

Ex omnium temporum Observationibus comprehensum à Nobis est, radius orbis Iovis esse ad radium magni orbis Terræ ut 10000 ad 1852, minimamque orbis Iovis eccentricitatem esse particularum earundem 458.



Sit igitur in adjuncta Dia-grapha orbis Iovis D E D, eiusque radius A D vel A E particular. 10000. Magnus Terræ orbis C F C, & radius eius B C vel B F, particularum earundem 1852; qualium etiam eccentricotes A B est 458.

Manifestum est, si locus Terræ ponatur in C, & locus Iovis in E, tunc CE esse maxima Distantiam Iovis à Terra, particularum 12310. Nam EA est

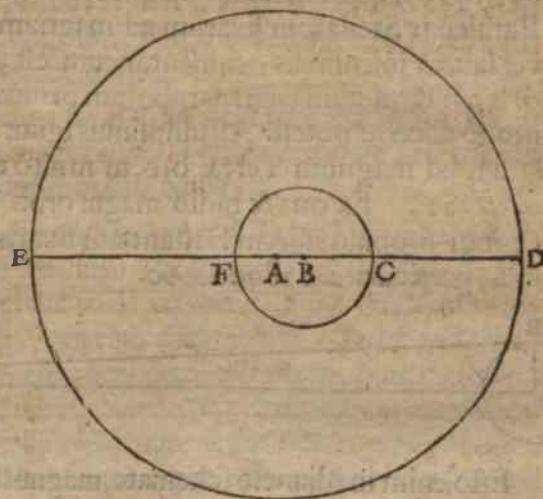
particularum 10000, AB 458, & BC 1852, ergo tota EC particularum 12310. Quod si manente Terra in C, locus Iovis sit in D, erit tunc minima Distantia Iovis à Terra CD, particularum 7690; reliqua scilicet ipsius EC ad dimetientem ED particul. 20000. Media igitur Distantia Iovis à Terra est EA particul. 10000.

Est autem FB magni orbis Terræ radius, per 9^m Secundi *Uranometriae* semidiametrorum Terræ 1498 $\frac{1}{2}$: itaque per regulam proportionum, maxima Iovis à Terra Distantia est semidiametrorum Terræ 9960, media 8091, & minima 6222. Quod erat ostendendum.

ELEM. VI. Qualium radius magni orbis Terra est particularum 1007, talium maxima Saturni à Terra Distantia est 11577, media 10000, minima 8423. Quarum autem radius magni orbis Terra est semidiametrorum Terræ 1498 $\frac{1}{2}$, maxima Saturni à Terra Distantia est 17227 $\frac{1}{2}$, media 14880, minima 12534.

Radius orbis Saturni est ad radium magni orbis Terræ, ut 10000 ad 1007, minimaque orbis Saturni eccentricitas est particularum earundem 570. Id enim Nos ex omnium temporum Observationibus deprehendimus.

Esto igitur in apposita figura orbis Saturni DED, & radius ipsius AE vel AD particularum 10000 : orbis magnus Terræ CFC, eiusque radius BC vel BF particularum earundem 1007 : minima orbis Saturni eccentricentes AB particularum 570. Palam est si Terra ponatur in C, & Saturni Stella in E, tunc maximam Stellæ Distantiam à Terra esse EC, particul. 11577. Nam EA est 10000, AB 570, & BC 1007. Tota igitur EC est particularum 11577. At si manente Terra in C, Saturni Stella locetur in D, tunc minima Saturni à Terra Distantia est CD, particularum 8423 ; residua scil. ipsius EC ad Diameterm ED particularum 20000. Media igitur Stellæ Distantia à Terra est EA particul. 10000.

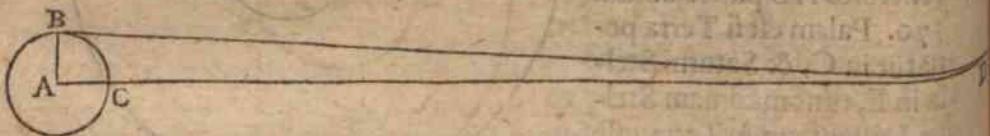


Demonstratum verò est clemento 9 antecedentis Libri, radium magni orbis Terræ esse semidiametrorum Terræ 1498 $\frac{1}{2}$. Ergo per aircam regulam maxima Saturni à Terra Distantia, est semidiametrorum Terræ 17227 $\frac{1}{2}$, media 14880, & minima 12534. Quod erat demonstrandum.

Hæc sunt quæ de Errantium Stellarum Distantiis à Terra ostendenda mihi fuerunt. Pergo nunc ad Inerrantium Stellarum à Terra Distantias.

ELEM. VII. Qualem radius magni orbis Terræ est particularum 10000, talium fixarum Stellarum à Terra Distantia est particularum 280000000.

In Commentationibus nostris quas super motum Terræ dilinuum & annuum non ita dudum in lucem emisisimus, supposuimus Stellas fixas parallaxin facere ad magnum Terræ orbem scrupul. o' 30''. Ex qua Hypothesi etiam collegimus Stellas fixas distare à Terra particulis 68754937, quarum radius magni orbis Terræ est 10000. Verum quia Parallaxis Stellarum fixarum ad magnum Terræ orbem, vel nulla est, vel saltem insensibilis; consentaneum est, eam esse minorem scrupulis o' 30'': dimidium enim scrupulum primum idoneis instrumentis comode discerni potest. Assumpsimus igitur jam parallaxin fixarum Stellarum ad magnum Terræ orbem multo minorem, scrupulorum scil. o' 7'' 22''. Ex qua & radio magni orbis Terræ particularum 10000, veritati propinquorem Distantiam fixarum Stellarum à Terra adstruimus, particularum 280000000.



Esto enim in adjuncto schematico, magnus Terræ orbis B C B, ciusque radius A B particularum 10000. A D (cui B D proxime est & equalis) Distantia Stellæ fixæ à Terra; & Parallaxis eius, angulus A D B, scrupul. o' 7'' 22''. Dico A D fixæ Stellæ Distantiam à Terra esse particularum 280000000. In triangulo enim rectangulo A B D, datur latus A B 10000, cum angulo ad D scrup. o' 7'' 22''. Itaque per 7^m Teriti Trigonometriæ Nostræ est,

Vt A B sinus anguli D $357\frac{1}{2}$ ad A D 10000000; ita A B radius magni orbis Terræ 10000, ad A D 280000000, Distantiam fixæ Stellæ à Terra. Quod erat demonstrandum.

Cæterum ne quis hanc fixæ Stellæ à Terra Distantiam in dubium vocet, eo quod Parallaxis eius à Nobis sit assumpta, non demonstrata; ostend-

ostendam nunc eam temporibus periodicis Terræ & fixarum Stellarum exactè respondere; & proinde à veritate non esse alienam.

Terra siquidem complet unam revolutionem in suo orbe magno unius anni spatio, orbisque ipsius radius est particularum 10000. Stellaræ autem inerrantes, ex Nostris principiis, absolvunt unam revolutionem annis 28000. Est itaque per auream regulam,

Vt tempus periodicum Terræ anni unius ad orbis sui radium 10000; ita tempus periodicum fixarum Stellarum annorum 28000, ad Sphæræ suæ radium 28000000, ut supra.

Neque vero is minor esse potest. Nam si assumatur minor, Parallaxis Stellarum fixarum ad magnum Terræ orbem evadet sensibilis. Quod est contra omnis ævi experientiam.

Manifestum igitur est Stellas fixas distare à Terra particulis saltem 28000000, quarum radius magni orbis Terræ est 10000; statuendo scil. cum Veteribus, omnes hærcere in una Sphæra.

Licet autem ex hac inerrantium Stellarum à Terra Distantia ostendere quantum inter Saturni altissimi Planetarum orbem, & Sphærarum Stellarum fixarum intercedat loci spatium. Radius enim orbis Saturni est particularum 99304, quarum magni orbis Terræ radius est 10000; quemadmodum ex 6 elementi demonstratione liquet. Radius autem Sphærarum Stellarum Inerrantium est particularum carundem 28000000. Differunt igitur hi radii inter se particulis 279900696. Tantumque est spatium quod inter utrumque orbem interjacet; quod adeo vastum est, ut totus Saturni orbis, ad fixarum Stellarum orbem sit instar puncti. Parallaxis enim orbis Saturni ad Sphærarum Stellarum fixarum, non est major scrup. 1° 49'. Ex quo colligere promptum est, totum visibile cœlum à Deo Opt. Max. in vasta duo spatia esse dividum; quorum primum se extendit à Sole ad Saturni usque orbem; alterum à Saturni orbe ad Sphærarum usque Stellarum fixarum: adeo ut Sol primi cœli quasi centrum sit, & primum cœlum quasi centrum secundi.

Errant igitur toto cœlo tam veteres, quam recentiores Astronomi, qui Stellarum fixarum Sphærarum usque adeo contrahunt, ut ex duobus cœlis unum faciant. Non potest enim Stellarum inerrantium Sphærarum pars

ra , pars esse Systematis Planetarii , quia hoc quodammodo illius cen-trum est. Quo magis reprehendendus est *Tycho Braheus* , qui radium Sphæræ Stellarum fixarum definit semidiametris Terræ 14000. De-monstratum enim à Nobis est elemento sexto, radium orbis Saturni esse semidiametrorum Terræ 14880, particulis 880 radio fixarū Stellarum *Tychonica* majorem. Consentaneum igitur est radium Sphæræ Stellarum fixarum esse adhuc multò majorem ; semidiametrorum scilicet Terræ 28000000, ut nos paulò ante ostendimus.

Hæc nostra est de *Inerrantium Stellarum Distantia a Terra* sententia , quæ ut à Geometria aliena non est , ita etiam Dei Opt. Max. Majestati , & Potentiaz infinitæ nihil derogat , sed multò magis eam magnificat & illustrat. Docet enim , cùm tam vasta sit Inerrantium Stellarum Sphæ-ra , debere nos obstupescere ad infinitam Dei Architecti Potentiam , eamque submissæ colere , & venerari.

Sed sufficiunt ista de prima *Dimensionis Stellarum parte* , quæ est de illa-rum *distantia a Terra* ; transfo nunc ad alteram , quæ est de earum *Ma-gnitudine*.

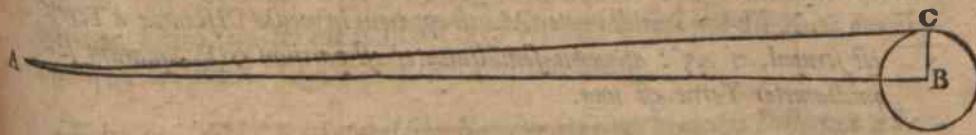
E L E M . V III . *Magnitudo errantium Stellarum ad Terram , colligitur ex Terre , & errantium Stellarum diametris , in eadem mensura datis.*

Globi enim sunt in tripla ratione suorum Diametrorum , per ultimam xii Euclidij , vel semidiametrorum per 19 Quinti. Itaque ut cubus è semidiametro Terræ , ad cubum è semidiametro errantis Stellæ , ita globus Terræ , ad globum Stellæ.

E L E M . I X . *Semidiameter Mercurii apprens , in media a Terra Distan-tia , est scrupuli unius primi : verus autem est partium o¹¹¹₀₀₀, quarum semi-diameter Terre est unz.*

Apparentem Mercurii semidiametrum , in media à Terra Distantia , veteres Astronomi observarunt esse scrupuli unius primi : quantus etiam invenitur hodie. Ex apparente autem Mercurii semidiametro fer-ri o¹₀ , & media ipsius à Terra Distantia semidiametrorum Terræ 1498¹₂ , colligitur verus Mercurii semidiameter , partium o¹¹¹₀₀₀ , quarum semidiameter Terræ est una.

Sit enim in adjuncto diagrammate A B media Distantia Mercurii à Terra, per 2^m hujus, semidiametrorum Terræ 1498 $\frac{1}{2}$; & angulus



B A C apparentis Mercurii semidiametri scrup. 1' 0''. Dico B C verum Mercurii semidiametrum esse partium 0 $\frac{4}{100}$, quarum semidiameter Terræ est una. Nam per 8^m Tertii Trigonometriæ nostræ est,

Vt A B 10000000, ad B C tangentem anguli B A C 2909; ita A B 1498 $\frac{1}{2}$, ad B C 0 $\frac{4}{100}$. Semidiameter igitur Terræ est ad semidiametrum Mercurii, ut 1 ad 0 $\frac{4}{100}$, hoc est ut 1000 ad 435. Quod erat demonstrandum.

ELEM. X. Mercurius minor est Terræ duodecies.

Cubus enim ex semidiametro Terræ est 1000000000, & cubus ex semidiametro Mercurii 82312875. Est autem hic in illo duodecies. Itaque Mercurius duodecies minor est Terræ. Quod erat ostendendum.

ELEM. XI. Semidiameter Veneris apprens in media à Terra Distantia est scrupuli 1' 30''. Sed verus semidiameter est partium 0 $\frac{6}{100}$, quarum semidiameter Terræ est una.

Veneris apparentem semidiametrum, in media à Terra Distantia, Veteres taxarunt scrup. 1' 30''; quantus etiam reperitur hodie. Ex apparente autem Veneris semidiametro scrup. 1' 30'', & media ipsius à Terra Distantia semidiametrorum Terræ 1498 $\frac{1}{2}$, datur verus partium 0 $\frac{6}{100}$, quarum semidiametru Terræ est una. Nam

Vt 10000000 ad 4367 tangentem scr. 1' 30''; ita 1498 $\frac{1}{2}$ ad 0 $\frac{6}{100}$. Semidiameter igitur Terræ, est ad semidiametrum Veneris, ut 1 ad 0 $\frac{6}{100}$, hoc est ut 1000 ad 653. Quod erat demonstrandum.

ELEM. XII. Venus minor est Terra vicibus tribus cum dimidia.

Nam cubus ex semidiametro Terræ est 1000000000, & cubus ex semidiametro Veneris est 278445077. Hic autem est in illo ter, plus unius

unius semisse. Venus itaque minor est Terra $\frac{3}{4}$ vicibus. Quod erat demonstrandum.

E L E M. X I I I . Semidiameter Martis apparet in media Distantia à Terra est scrup. $0' 45''$: at verus semidiameter est partium $0\frac{496}{1000}$, quarum semidiameter Terræ est una.

Apparentem Martis semidiametrum in media Elongatione à Terra, & veteres & recentiores Astronomi statuunt scrup. $0' 45''$; ex quo, & media ipsius à Terra Distantia semidiametrorum Terræ 2275, resultat semidiameter verus partium $0\frac{496}{1000}$, quarum semidiameter Terræ est una. Nam

Vt 10000000 ad 2182 tangentem scrup. $0' 45''$, ita 2275 ad $0\frac{496}{1000}$. Semidiameter igitur Terræ est ad semidiametrum Martis, ut 1 ad $0\frac{496}{1000}$, hoc est ut 1000 ad 496. Quod erat ostendendum.

E L E M. X I V . Mars octies minor est Terra.

Nam cubus ex semidiametro Terræ est 100000000, & cubus ex semidiametro Martis est 122023936. Est autem hic octies in illo: ergo Mars octies minor est Terræ. Quod erat ostendendum.

E L E M. X V . Apparet semidiameter Iovis in media à Terra distantia est scrup. $1' 15''$. Sed verus semidiameter est partium $2\frac{94}{100}$, quarum semidiameter Terræ est una.

Apparet semidiameter Iovis in media Elongatione à Terra, ex veterum, & neotericorum observationibus est scrup. $1' 15''$. Verus autem semidiameter, ex semidiametro apparente, & media Iovis Distantia à Terra, semidiametrorum Terræ 8091, colligitur partium $2\frac{94}{100}$, quarum semidiameter Terræ est una. Nam

Vt 10000000 ad 3636 tangentem scrup. $1' 15''$; ita 8091 ad $2\frac{94}{100}$. Semidiameter igitur Terræ est ad semidiametrum Iovis, ut 1 ad $2\frac{94}{100}$, hoc est ut 100 ad 294. Quod erat ostendendum.

E L E M. X V I . Jupiter major est Terra vicibus vigintiquinque & duabus quintis unius.

Cubus

Cubus enim ex semidiametro Iovis est 25412184, & cubus ex semidiametro Terræ 1000000. Metitur autem cubus semidiametri Iovis, cubum semidiametri Terræ vicesies-quinquies, plus duabus quintis unius. Ergo Iupiter est major Terra viginti-quinque vicibus, & duabus quintis unius. Quod erat demonstrandum.

ELEM. XVII. *Saturni semidiameter apparet in media Distantia à Terra est scrup. o' 50". Verus autem semidiameter est partium 3⁶₁₀, quarum semidiameter Terræ est una.*

Semidiameter Saturni apparet, in media ipsius Elongatione à Terra à veteribus repertus est scrup. o' 50"; quantus etiam deprehenditur esse hodie. Sed verus semidiameter Saturni, ex apparente scrup. o' 50", & media ipsius Distantia à Terra semidiametrorum Terræ 14880, colligitur partium 3⁶₁₀, quarum semidiameter Terræ est una. Nam

Vt 10000000 ad 2424 tangentem scrup. o' 50"; ita 14880 ad 3⁶₁₀. Itaque semidiameter Terræ est ad semidiametrum Saturni ut 1 ad 3⁶₁₀, hoc est ut 10 ad 36. Quod erat ostendendum

ELEM. XVIII. *Saturnus major est Terra quadragesies-sexies, & bessè unius ferè.*

Cubus enim ex semidiametro Saturni est 46656, & cubus ex semidiametro Terræ 1000. Est autem hic in illo quadragesies-sexies, cum bessè unius ferè. Saturnus igitur major est Terra quadraginta-sex vicibus, & bessè unius ferè. Quod erat demonstrandum.

Hucusque fuerunt errantium Stellarum *Magnitudines ad Terram*, quæ multum quidem discrepant ab iis quæ hactenus proditæ sunt, sed longe exactius cum rei veritate convenienti. Distantiæ enim errantium Stellarum à Terra, quas supra demonstravimus, adeo accuratæ sunt, ut vix unà aut alterā particulâ mutari possint. Apparentes vero earum semidiametri, quas ex Veterum & Neotericorum sententia proposui, etsi forte paucis scrupulis secundis, vel augeri possint vel minui, vix tamen ob id magnitudines earum à Nobis demonstratas variant; adeo ut de istarum veritate dubitandum non sit.

Reliquum nunc est ut de magnitudine inerrantium Stellarum ad Sphæram magnam Terræ nonnihil agamus.

E L E M. X I X. *Magnitudo Stellarum inerrantium ad Terræ Spheram, colligitur ex Stellarum inerrantium, & Terræ Sphaera diametris, in eadem mensura datis.*

Est enim per ultimam duodecimi Euclidis, ut cubus ex diametro Sphæra Terræ, ad cubum è diametro Stellæ inerrantis; ita Sphæra Terræ, ad Globum Stellæ inerrantis. Et per 19 Quinti Euclidis, ut cubus ex semidiametro Sphæra Terræ, ad cubum è semidiametro Stellæ inerrantis, ita Sphæra Terræ, ad Globum Stellæ inerrantis. Appello autem *Terra Spheram*, sphæricum corpus mente conceptum cuius circulus maximus est magnus orbis Terræ.

E L E M. X X. *Semidiameter apparenſ Stellarum inerrantium primæ magnitudinis est ſcrup. o' 30°. Verus autem ſemidiameter, eſt 40712 ſemidiame-trorum Terræ.*

Semidiametrum apparentem Stellarum inerrantium primæ magnitudinis, Albategnius definit ſcrupul. o' 45°; & Tycho Brahe uno scrupulo primo: Nos scrupulo primo dimidio. Nam per Tubum Opticum appetat adhuc multo minor. Porro ex hoc apparente ſemidiametro & ſemidiametro Sphæra Stellarum inerrantium, 280000000 ſemidiame-trorum Terræ, colligitur ſemidiameter verus 40712 ſemidiametru-m Terræ. Nam

Vt 10000000 ad 1454 tangentem ſcrup. o' 30°; ita 280000000, ad 40712. Eſt autem ſemidiameter Sphæra Terræ 1498; ſemidiame-trorum Terræ. Itaque ſemidiameter Sphæra Terræ, eſt ad ſemidiametrum Stellarum fixarum magnitudinis primæ, ut 1498; ad 40712. Quod erat demonſtrandum.

E L E M. X X I. *Stella fixa primi honoris major eſt Sphæra Terre vicefies millies & quinquagies-ter.*

Cubus enim ex ſemidiametro Stellæ fixæ primæ magnitudinis eſt 67478794224128; & cubus è ſemidiametro Sphæra Terræ

3364884747. Est autem hic in illo vicibus 20053. Itaque Stella fixa primi honoris major est Sphærâ Terræ vicibus 20053. Quod erat ostendendum.

Hanc vastam fixarum Stellarum primi ordinis magnitudinem admirari nobis licet; detrectare vero ei fidem, non licet. Convenit enim non modo cum Geometriæ principiis, verum etiam cum ipsius Architecti proprietatibus, quæ sunt *immensum esse & infinitum*; adeo ut hæ ex illa facile intelligantur. Agnoscamus igitur ex hac stupenda inerrantium Stellarum magnitudine, Conditorem earum esse immensum illum & infinitum Deum, qui non tantum cœlum & terram implet, Jerem. 23. v. 25, sed quem celi celorum capere nequeunt, 1. Reg. 8. 27. Obstupecscamus quoque ad infinitam ipsius Potentiam, eamque submissæ colamus & religiose veneremur.

ELEM. XXXI. Semidiameter apparenſ Stellarum fixarum secundi honoris est scrupul. o' 20''. Sed verus semidiameter est 27132 semidiametrorum Terræ.

Nam ut 10000000 ad 969 tangentem scr. o' 20''; ita 280000000 ad 27132. Est autem semidiameter Sphæræ Terræ 1498; semidiametrorum Terræ. Ergo semidiameter Sphæræ Terræ est ad semidiametrum Stellarum fixarum secundi honoris, ut 1498; ad 27132. Quod erat ostendendum.

ELEM. XXXII. Stella fixa secundi honoris excedit Sphæram Terræ quinqies mille nongentis & triginta quinque vicibus.

Cubus enim ex semidiametro fixæ Stellarum secundi honoris est 19973097643968; & cubus ex semidiametro Sphæræ Terræ est 3364884747. Est autem hic in illo vicibus 5935. Quod erat ostendendum.

ELEM. XXXIV. Semidiameter apparenſ Stellarum inerrantium tertii ordinis est scrup. o' 15''. Semidiameter autem verus est 20356 semidiametrorum Terræ.

Nam ut 10000000 ad 727 tangentem scrup. o' 15''; ita 280000000
R 2 ad

ad 20356. Atque semidiameter Sphæræ Terræ est in eadem mensura 1498 $\frac{1}{2}$. Est itaque semidiameter Sphæræ Terræ ad semidiametrum Stellarum fixarum tertii ordinis, ut 1498 $\frac{1}{2}$, ad 20356. Quod erat ostendendum.

E L E M . X X V . *Stella fixa tertii ordinis major est Sphera Terræ bis millies, quingenties & sexies.*

Cubus enim ex semidiametro fixæ Stellæ tertiae magnitudinis est 8434849278016, & cubus ex semidiametro Sphæræ Terræ est 3364884747. Hic vero est in illo vicibus 2506. Itaque Stella fixa tertii ordinis excedit Sphærā Terræ bis-millies quingentics & sexies. Quod erat ostendendum.

E L E M . X X V I . *Semidiameter apparenſ Stellarum fixarum quarti ordinis est ſcr. o' 10''. Sed ſemidiameter verus eſt 13580 ſemidiametrorum Terra.*

Nam ut 10000000 ad 485 tangentem ſcrup. o' 10'' ; ita 280000000 ad 13580. Semidiameter vero Sphæræ Terræ eſt particularum earundem 1498 $\frac{1}{2}$. Itaque ſemidiameter Sphæræ Terræ eſt ad ſemidiametrum fixarum Stellarum quarti ordinis, ut 1498 $\frac{1}{2}$ ad 13580. Quod erat demonſtrandum.

E L E M . X X V I I . *Stella fixa quarti ordinis major eſt Sphera Terræ septuagenties, quadrages & quater.*

Cubus enim ex ſemidiametro fixæ Stellæ quarti honoris eſt 2504374712000, & cubus ex ſemidiametro Sphæræ Terræ eſt 3364884747. Hic autem metitur illum vicibus ſeptingentis & quadragesinta-quatuor. Quamobrem Stella fixa quarti ordinis excedit Sphærā Terræ vicibus 744. Quod erat demonſtrandum.

E L E M . X X V I I I . *Semidiameter apparenſ Stellarum fixarum quinti ordinis eſt ſcrupul. o' 5''. At verus ſemidiameter eſt 6776 ſemidiametrorum Terra.*

Nam ut 10000000 ad 242 tangentem ſcrup. o' 5'' ; ita 280000000 ad 6776. Est autem ſemidiameter Sphæræ Terræ particularum earundem

dem 1498 $\frac{1}{2}$. Quapropter semidiameter Sphæræ Terræ est ad semidiametrum fixarum Stellarum quinti ordinis ut 1498 $\frac{1}{2}$ ad 6776. Quod erat demonstrandum.

ELEM. XXXIX. Stella fixa quinti ordinis est major Sphera Terre nonagesies & bis.

Cubus enim ex semidiametro fixæ Stellæ quintæ magnitudinis est 311114456576, & cubus ex semidiametro Sphæræ Terræ est 3364884747. Est autem hic in illo nonagesies est bis. Quare Stella fixa quinti ordinis excedit Spharam Terræ nonagesies & bis. Quod erat ostendendum.

ELEM. XXX. Semidiameter apparet Stellarum fixarum sexti ordinis est scrupul. o' 2 $\frac{1}{2}$. Verus autem semidiameter est semidiametrorum Terre 3388.

Nam ut 10000000 ad 121 tangentem scrup. o' 2 $\frac{1}{2}$, ita 280000000 ad 3388. Semidiameter vero Sphæræ Terræ est particularum earundem 1498 $\frac{1}{2}$. Ergo semidiameter Sphæræ Terræ est ad semidiametrum fixarum Stellarum sexti ordinis, ut 1498 $\frac{1}{2}$ ad 3388. Quod erat ostendendum.

ELEM. XXXI. Stella fixa sexti ordinis excedit Spharam Terræ undecies & unius semissæ.

Nam cubus ex semidiametro Stellæ fixæ sexti ordinis est 38889-307072, & cubus ex semidiametro Sphæræ Terræ est 3364884747. Est autem hic in illo vicibus 11 $\frac{1}{2}$. Ergo fixa Stella sexti ordinis excedit Spharam Terræ vicibus 11 $\frac{1}{2}$. Quod erat demonstrandum.

Hoc modo se habent Stellarum fixarum magnitudines ad Terram; quæ etsi toto ferè cœlo differant ab iis quas veteres & neoterici Astronomi hucusque prodiderunt, proxime tantum cum rei veritate converniunt. Deductæ enim sunt ex apparentibus octavæ Sphæræ, & Stellarum ei adhærentium Diametris: quos certum est aut veros esse, aut ad veritatem quamproximè accedere. Accurata enim eorum mensura, ob immanem octavæ Sphæræ & Stellarum fixarum vastitatem, obtineri

haudquaquam potest. Sufficit verò nobis ea quam supra demonstravimus; ideoque oportet nos non tantum cā esse contentos, sed & Dco Opt. Maximo ex animo gratias agere, quod post tot exacta ab Orbe condito secula, jam demum nobis eam manifestare est dignatus.

Hucusque per Dei Opt. Max. gratiam, quā brevitate & perspicuitate potui, totam *Uranometriam* pertractavi. Exposui enim quæcunque ad Cœli & Corporum Cœlestium Dimensionem pertinent, caue firmissimis demonstrationibus munivi. Veritatem ubique sum sectatus, ideoque à vanis speculationibus, & fictis hypothesis abstinui. Finis mihi non alius propositus, quam gloria Dei, & multorum ædificatio. Oro igitur Deum Opt. Max. in Iesu Christi nomine, ut hunc mecum laborem acceptum habeat, eumque multis utilem esse concedat; quo admiranda ipsius Opera, in lucem à me protracta & per totum Terrarum orbem sparsa, omnibus patescant; in laudem gloriosæ & infinitæ ipsius Potentiarum, per Iesum Christum Dominum nostrum; qui est verus ille Deus in omnia secula laudandus.

A M E N.

Παιδότε δόξα Θεώ.

E R R A T A quæ in numeris inter relegendum deprehendimus, Lector benevolus sic corrigat.

~~P Ag. II. lin. 9. pro 51 50' lege 51 52'. pag. 14. l. 26. pro 0 59' 41" leg. 4
59' 41". p. 21. l. 20. pro 35' 57" leg. 25' 57". p. 30. l. 7. pro 56 25' leg.
56 27. p. 32. l. 24. pro 23 10' 44" leg. 23 13' 44" l. 33. pro 22'
4' 48" m leg. 22 4' 38" l. p. 34. l. 4. pro 152 52" leg. 1 25' 52". p. 41. l. 13.
pro 2 38' 33" m lege 1 38' 33" m. p. 42. l. 27. pro 3 28 53' 57" lege 3 28 54
57". p. 54. l. 16. pro BCI lege CBI. p. 62. l. 1. pro 35' leg. 1 36". p. 69. ult.
pro 27' 40" lege 27' 44". p. 87. l. 8. pro 4' 50" leg. 4 53". pag. 95. l. 7. pro 383
lege 283. p. 120. l. 3. post 20000, addc, Media igitur AE, est partic. 10000.
p. 127. l. 22. pro 4367 lege 4363.~~





Nil penas, sed usus?

L V G D V N I B A T A V O R V M ,
Ex Officinâ Typographica Gvilielmi
CHRISTIANI. ANNO DOM.
c I c I c c . xxxi.



ΙΑΝΟΥΑΝΝΙ ΕΠΙΦΑΝΙΟΥΛΛΑ

Τε Ομίλος Τεχνικής Γαρίτερης

Christiani. Annae Dicitur

ΟΤΕ ΤΕ ΕΙΣ ΣΧΟΛΗ

