# ANNALES UNIVERSITATIS MARIAE CURIE-SKLODOWSKA

# LUBLIN-POLONIA

VOL.XLII,13

# SECTIO AAA

1987

Instytut Fizyki UMCS

J. SZYMONA, A. BARAN, A. GÓŹDŹ, M. PIŁAT

Teoriogrupowa analiza elementów optycznych w układach światłowodowych\* III. Aberracje trzeciego rzędu

Group Theoretical Analysis of Optical Elements in Waveguide Systems III. Third Order Aberrations

Теоретико-групповый анализ оптических элементов в системах световодов Ш. Аберрации третьего порядка

### 1. HAMILTONIAN

W poprzednich częściach niniejszego opracowania przedstawione zostały ogólne teoretyczne podstawy opisu i analizy elementów układów optycznych w formalizmie teorii grup Liego. Przedstawiono rozwiązanie zagadnienia propagacji przyosiowego promienia świetlnego w światłowodzie gradientowym z dokładnością do wyrazów rzędu drugiego. Przedyskutowano także problem aberracji wywołanych uwzględnieniem w rozwinięciu hamiltonianu wyrazów czwartego rzędu. W tej części pracy rozważać będziemy przebieg promieni w światłowodzie gradientowym z dokładnością do wyrazów rzędu czwartego. Uwzględnienie tych wyrazów prowadzi do pojawienia się nieliniowości rzędu trzeciego w funkcjach opisujących bieg promieni.

Zgodnie ze wzorem (I. 6) hamiltonian układu optycznego o współczynniku załamania  $n(\mathbf{p}, \mathbf{q}, z)$  ma następującą postać:

$$H(\mathbf{p}, \mathbf{q}, z) = -\sqrt{n(\mathbf{p}, \mathbf{q}, z)^2 - p^2}.$$
 (1)

\*Praca finansowana z funduszy Problemu RR - I - 02

Załóżmy, że współczynnik załamania n zależy tylko od odległości od osi światłowodu:  $n = n(q^2)$ . Rozwinięcie wzoru (1) z dokładnością do wyrazów czwartego rzędu ma wtedy postać:

$$H = \frac{1}{2n_0^2}p^2 + \nu q^2 + \frac{1}{8n_0^3}p^4 + \rho q^4 + \frac{\nu}{2n_0^2}p^2 q^2$$
(2)

Jak widać, hamiltonian składa się z dwóch części. Pierwsze dwa wyrazy opisują układ bezaberracyjny omówiony w części I. Pozostałe wyrazy – rzędu czwartego – są odpowiedzialne za występowanie aberracji. Ewolucję dowolnej funkcji zależnej od punktu w przestrzeni fazowej  $f(\mathbf{p}, \mathbf{q})$  opisuje zgodnie z (I. 20) następujący operator:

$$\exp(-z\bar{H}) . \tag{3}$$

Przebieg promienia świetlnego jest wyznaczony przez dwie funkcje:  $\mathbf{p}(z)$  i  $\mathbf{q}(z)$ . Działanie operatora (3) na współrzędne  $\mathbf{p}$  i  $\mathbf{q}$  powoduje "domieszanie" wyrażeń rzędu trzeciego, mamy więc do czynienia z problemem nieliniowym. Aby uwolnić się od nieliniowości, należy wprowadzić odpowiednie rozszerzenie przestrzeni fazowej. Ta nowa przestrzeń Z jest rozpięta na funkcjach połówkowych  ${}^{1}\chi^{1/2}$ ,  ${}^{3}\chi^{3/2}$  i  ${}^{3}\chi^{1/2}$ zdefiniowanych przez wzory (II. 15, 16, 17). W ośmiowymiarowej przestrzeni Zoperator ewolucji układu (3) działa liniowo, dzięki czemu obliczenia sprowadzają się do zwykłego mnożenia macierzy. Operator (3) jest szczególnym przypadkiem ogólnego elementu grupy  $A^3$ :  $G(\mathbf{v}, w, \mathbf{u})$ , przy odpowiednim wyborze parametrów  $\mathbf{v}(z)$ , w(z) i  $\mathbf{u}(z)$ . Po znalezieniu tych funkcji działanie operatora (3) na wektor fazowy ( $\mathbf{p}$ ,  $\mathbf{q}$ ) obliczyć można ze wzoru (II. 19).

#### 2. REPREZENTACJA MACIERZOWA

Hamiltonian (1) będący funkcją zmiennych fazowych p i q należy zastąpić operatorem H zdefiniowanym w równaniu (I. 7). Po wprowadzeniu operatorów  ${}^{n}\chi_{m}$  związanych z funkcjami  ${}^{n}\chi_{m}$  określonymi w (II. 1, 2, 3) operator H przyjmie postać:

$$\hat{H} = \frac{1}{2n_0}\hat{\chi}_1^1 + \nu\hat{\chi}_{-1}^1 + \frac{1}{8n_0^2}\hat{\chi}_2^2 + \frac{\nu}{2n_0^2}\hat{\chi}_0^2 + \rho\hat{\chi}_{-2}^2 + \frac{2\nu}{3n}\hat{\chi}_0^0.$$
(4)

Działanie tego operatora na punkt ( ${}^{1}\chi^{1/2}$ ,  ${}^{3}\chi^{3/2}$ ,  ${}^{3}\chi^{1/2}$ ) rozszerzonej przestrzeni Z można przedstawić w postaci:

$$\hat{H}\begin{bmatrix} {}^{1}\chi^{1/2} \\ {}^{3}\chi^{3/2} \\ {}^{3}\chi^{1/2} \end{bmatrix} = \begin{bmatrix} \mathbf{A} & \mathbf{B} & \mathbf{B} \\ 0 & \mathbf{D} & 0 \\ 0 & 0 & \mathbf{A} \end{bmatrix} \begin{bmatrix} {}^{1}\chi^{1/2} \\ {}^{3}\chi^{3/2} \\ {}^{3}\chi^{1/2} \end{bmatrix}$$
(5)

gdzie macierze A, B, C i D są następujące:

$$\mathbf{A} = \begin{bmatrix} 0 & 2\nu \\ -\frac{1}{n_0} & 0 \end{bmatrix}, \quad \mathbf{C} = \begin{bmatrix} \frac{4\nu}{3n_0^2} & 0 \\ 0 & \frac{4\nu}{3n_0^2} \end{bmatrix},$$

$$\mathbf{B} = \begin{bmatrix} 0 & \frac{\nu}{n_0^2} & 0 & 4\rho \\ -\frac{1}{2n_0^3} & 0 & -\frac{\nu}{n_0^2} & 0 \end{bmatrix}$$
$$\mathbf{D} = \begin{bmatrix} 0 & 6\nu & 0 & 0 \\ -\frac{1}{n_0} & 0 & 4\nu & 0 \\ 0 & -\frac{2}{n_0} & 0 & 2\nu \\ 0 & 0 & -\frac{3}{n_0} & 0 \end{bmatrix}$$

Macierzowym przedstawieniem operatora ewolucji (3) będącego elementem grupy  $A^3$ , która działa w przestrzeni funkcji określonych na rozszerzonej przestrzeni fazowej Z, jest macierz

$$\exp\left(z \begin{bmatrix} \mathbf{A} & \mathbf{B} & \mathbf{C} \\ 0 & \mathbf{D} & 0 \\ 0 & 0 & \mathbf{A} \end{bmatrix}\right) \dots \tag{7}$$

Jawną postać tej macierzy jako funkcji zmiennej z można znaleźć rozwiązując układ równań różniczkowych (II. 19), gdzie  $\alpha(z) = (\mathbf{v}(z), w(z), \mathbf{u}(z))$  jest zespołem parametrów opisujących poszczególne rodzaje aberracji [1].

W niniejszej pracy macierz (7) obliczono bezpośrednio przez rozwinięcie funkcji wykładniczej i zsumowanie powstałego w ten sposób szeregu. W rachunkach wykorzystano wzór Perrona na *n*-tą potęgę macierzy. Dość żmudne obliczenia prowadzą w końcu do następującego wzoru:

$$\exp(-z\bar{H}) = \begin{bmatrix} \mathbf{M}^{-1} & \mathbf{M}^{-1} \mathbf{V} & 2w \mathbf{M}^{-1} \\ 0 & \mathbf{D}^{9/2} (\mathbf{M}^{-1}) & 0 \\ 0 & 0 & \mathbf{M}^{-1} \end{bmatrix}, \quad (8)$$

gdzie: .5

$$\mathbf{M}^{-1} \equiv \begin{bmatrix} \alpha & \beta \\ \gamma & \delta \end{bmatrix} = \begin{bmatrix} 1 - \kappa C_1 & \frac{\kappa^2}{\nu} S_1 \\ -\kappa^2 n_0 S_1 & 1 - \kappa C_1 \end{bmatrix},$$
$$\mathbf{V} = \begin{bmatrix} \frac{1}{2\sqrt{b}} \eta (-C_4 + 2C_2) & -\frac{3}{2} (\eta S_4 + \frac{1}{3} \varsigma z) \\ -\frac{1}{2b} (\eta (S_4 - 4S_2) - \varsigma z) & -\frac{3}{2\sqrt{b}} \eta (-C_4 + 2C_2) \\ \frac{3}{2\sqrt{b}} \eta (C_4 + 2C_2) & \frac{1}{2b} (\eta (S_4 + 4S_2) - \varsigma z) \\ \frac{3}{2} (\eta S_4 + \frac{1}{3} \varsigma z) & \frac{1}{2\sqrt{b}} \eta (-C_4 + 2C_2) \end{bmatrix},$$
$$w = -\left(\frac{2\nu}{3n_0^2}\right) z,$$

121

(6)

$$\mathbf{D}^{0/2} = \begin{bmatrix} \alpha^3 & 3\alpha^2\beta & 3\alpha\beta^2 & \beta^3\\ \alpha^2\gamma & \alpha(2\beta\gamma + \alpha\delta) & \beta(\beta\gamma + 2\alpha\delta) & \beta^2\delta\\ \alpha\gamma^2 & \delta(2\alpha\delta + \gamma\beta) & \delta(\alpha\delta + 2\gamma\beta) & \beta\delta^2\\ \gamma^3 & 3\gamma^2\delta & 3\gamma\delta^2 & \delta^3 \end{bmatrix}$$

gdzie:

$$\kappa = \sqrt{\frac{2\nu}{n_0}}, \qquad b = \sqrt{2\nu n_0},$$
$$\eta = \frac{\nu}{4n_0^2} \cdot \frac{1 - 2n_0\rho}{\nu^2}, \qquad \zeta = \frac{\nu}{4n_0^2} (5 + \frac{6n_0\rho}{\nu^2}),$$
$$S_k = \frac{1}{k\kappa} \sin(k\kappa z), \qquad C_k = \frac{1}{k\kappa} (1 - \cos(k\kappa z))$$

Propagację promienia przedstawia trajektoria w zwyklej przestrzeni fazowej ( p, q ). Ze skomplikowanego wzoru (8) wystarczy zachować tylko pierwszy wiersz, pozostałe bowiem nie niosą żadnej nowej informacji o przebiegu promienia:

$$\begin{bmatrix} \mathbf{p} & (z) \\ \mathbf{q} & (z) \end{bmatrix} = \mathbf{M}^{-1} \left( {}^{1}\chi^{1/2} + \mathbf{V}^{-9}\chi^{9/2} + 2w^{9}\chi^{1/2} \right)$$

## 3. ABERRACJE

W części II pokazano, że każdy z sześciu parametrów (v, w) opisuje jakąś aberrację rozpatrywanego układu. Aberracje te są różne od aberracji znanych z analizy tradycyjnej, takich jak astygmatyzm, dystorsja, krzywizna pola itd., jednak wiążą się z nimi przez pewną transformację liniową. Ze wzoru (10) łącznie z wyrażeniami na macierze  $M^{-1}$  i V, można odczytać następujące informacje:

- (a) w przybliżeniu rzędu pierwszego, tzn. bez uwzględnienia aberracji, ruch promienia jest periodyczny z okresem równym  $\lambda_0 = \frac{2\pi}{r} = \pi \sqrt{\frac{2n_0}{r}}$ , co wynika z postaci macierzy M<sup>-1</sup>, w której występują funkcje sin( $\kappa z$ ) i cos( $\kappa z$ );
- (b) występujące w układzie aberracje zwiążane są z sześcioma parametrami  $v_2$ ,  $v_1$ ,  $v_0$ ,  $v_{-1}$ ,  $v_{-2}$  oraz w; ponieważ parametry te są wzajemnie niezależne, w układzie występować będzie w ogólności sześć różnych i niezależnych aberracji;
- (c) aberrację zależą od długości światłowodu, co wynika z postaci macierzy V,
  w której występują funkcje zależne od z; parametr w również zależy od z;
- (d) niektóre aberracje mają część oscylacyjną z okresem  $\lambda_{ab} = \frac{1}{2}\lambda_G$  bowiem wyrażają się przez funkcje sin $(2\kappa z)$ , cos $(2\kappa z)$ , sin $(4\kappa z)$  i cos $(4\kappa z)$ ;

- (e) niektóre aberracje mają część zależną liniowo od z, współczynnik proporcjonalności jest równy ς;
- (f) oscylacyjne części aberracji mogą zostać usunięte przez odpowiedni wybór długości światłowodu, która musi być wielokrotnością  $\lambda_{ab}$ ;
- (g) przez odpowiedni dobór kształtu współczynnika załamania, to jest parametrów  $\nu$  i  $\rho$ , tak aby znikał współczynnik przy wyrazie liniowym ( $\varsigma = 0$ ) można spowodować usunięcie aberracji, w których występuje część zależna liniowo od z;
- (h) jedyną aberracją, której nie można usunąć jest aberracja związana ze współczynnikiem w; w tradycyjnej nomenklaturze jest to pewna kombinacja krzywizny pola i astygmatyzmu.

W przedstawionym wyżej formaliźmie teorii grup Liego możliwy jest jednolity opis powierzchni refrakcyjnych, a więc także powierzchni styku dwóch włókien o różnych parametrach. Możliwa jest także analiza światłowodów pozbawionych symetru osiowej lub mających zmienną charakterystykę wzdłuż osi optycznej z.

## BIBLIOGRAFIA

- Wolf K. B., The Group-theoretical treatment of abberating systems. Part II., J. Math. Phys., vol. 27, 1458, (1986).
- [2] Góźdź A., Baran A., Szymona J., Piłat M., Ann. Univ. M.C.S., tom niniejszy.

#### SUMMARY

Light ray propagation in a waveguide is analysed up to the fourth order. Six types of aberration are discussed.

## резю ме

В работе рассуждается распространение светового луча в градиентном световоде с точностью до членов четвертого порядка. Получены формулы для шести различных аберраций.

Złożone 21.X.1988

