

07

К расширению модельного рассмотрения степени поляризации света

© Ш.Д. Какичашвили, А.Л. Пурцеладзе

Институт кибернетики АН Грузии, Тбилиси

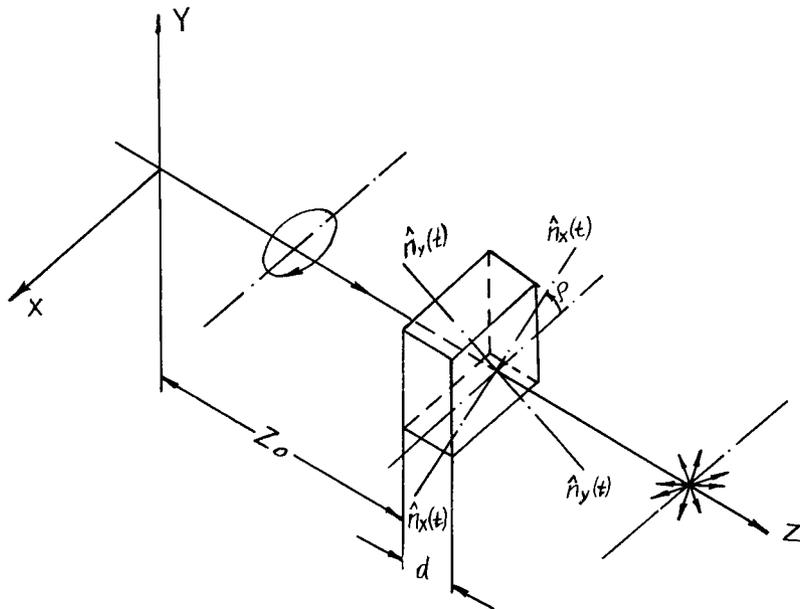
Поступило в Редакцию 6 октября 1998 г.

Развит теоретический подход, позволяющий представить частично поляризованное излучение в виде суммы когерентной и некогерентной компонент, а также некоторого мысленного устройства с зависящим от времени двулучепреломлением. Подобный подход позволяет использовать при расчетах векторно-матричный метод Джонса, что существенно, теоретические расчеты состояния поляризации.

Как известно, частично поляризованное излучение может быть представлено как совокупность двух полностью некогерентных между собой компонентов, максимально различающихся по интенсивности и с взаимно обратными направлениями вращений [1]. Используя это представление, в работе [2] был модифицирован векторно-матричный метод Джонса [3]. При этом введена формальная операция некогерентного суммирования амплитуд и определены правила оперирования с соответствующим значком. Этот подход позволил обобщить векторно-матричный аппарат Джонса для произвольной частичной поляризации электромагнитных волн, полностью сохранив формальную схему его использования. Упомянутая модификация ранее была использована в поляризационной голографии в частном случае неполяризованной опорной волны, теоретически и экспериментально ее подтвердив [4,5].

В работе [6] возникновение частично поляризованного излучения рассматривается как результат воздействия нестационарного поляризационного устройства на первоначально полностью поляризованный свет. В предлагаемой работе проводится дальнейшее развитие этого представления и теоретически анализируется функционирование соответствующего устройства в случае комплексного двулучепреломления.

Представим модельное устройство в виде среды толщиной d с комплексным двулучепреломлением $\Delta\hat{n} = \hat{n}_y - \hat{n}_x \equiv \Delta n - i\Delta n\tau$, где $\hat{n}_y = n_y - in\tau_y$; $\hat{n}_x = n_x - in\tau_x$; n_y, n_x — вещественные коэффициенты пре-



Модельное нестационарное устройство.

ломления; τ_y, τ_x — коэффициенты экстинкции. При этом положим для простоты, что оси двулучепреломления и анизотропного поглощения совпадают и ориентированы под углом ρ относительно лабораторной системы координат (см. рисунок).

Соответствующая матрица Джонса модельного устройства записывается в виде

$$M = \exp \frac{ixd}{2} (\hat{n}_x + \hat{n}_y) \begin{pmatrix} \hat{m}_{11} & \hat{m}_{12} \\ \hat{m}_{21} & \hat{m}_{22} \end{pmatrix}, \quad (1)$$

$$\hat{m}_{11} = \cos \left(\frac{\kappa d}{2} \Delta n \right) \left[\operatorname{ch} \left(\frac{\kappa d}{2} \Delta n \tau \right) - \operatorname{sh} \left(\frac{\kappa d}{2} \Delta n \tau \right) \cos 2\rho \right] \\ + i \sin \left(\frac{\kappa d}{2} \Delta n \right) \left[\operatorname{sh} \left(\frac{\kappa d}{2} \Delta n \tau \right) - \operatorname{ch} \left(\frac{\kappa d}{2} \Delta n \tau \right) \cos 2\rho \right],$$

$$\begin{aligned}\hat{m}_{12} = \hat{m}_{21} &= - \left[\cos \left(\frac{\kappa d}{2} \Delta n \right) \operatorname{sh} \left(\frac{\kappa d}{2} \Delta n \tau \right) \right. \\ &\quad \left. + i \sin \left(\frac{\kappa d}{2} \Delta n \right) \operatorname{ch} \left(\frac{\kappa d}{2} \Delta n \tau \right) \right] \sin 2\rho, \\ \hat{m}_{22} &= \cos \left(\frac{\kappa d}{2} \Delta n \right) \left[\operatorname{ch} \left(\frac{\kappa d}{2} \Delta n \tau \right) + \operatorname{sh} \left(\frac{\kappa d}{2} \Delta n \tau \right) \cos 2\rho \right] \\ &\quad + i \sin \left(\frac{\kappa d}{2} \Delta n \right) \left[\operatorname{sh} \left(\frac{\kappa d}{2} \Delta n \tau \right) + \operatorname{ch} \left(\frac{\kappa d}{2} \Delta n \tau \right) \cos 2\rho \right].\end{aligned}$$

Пусть на устройство, описываемое выражением (1), поступает эллиптически поляризованная плоская волна \mathbf{E} , распространяющаяся вдоль Z с ориентацией большой оси эллипса вдоль оси X . Если $\Delta\hat{n}$ и ρ являются достаточно быстрыми функциями времени, сравнимыми с оптической частотой, то устройство оказывается нестационарным и поле непосредственно за устройством можно представить в виде двух компонент \mathbf{E}_A , \mathbf{E}_B , соединенных между собой значком некогерентного суммирования \oplus (см. [6]), и поле прошедшей волны записывается в виде

$$\mathbf{E} = M\mathbf{E} = \mathbf{E}_A \oplus \mathbf{E}_B, \quad (2)$$

$$\mathbf{E} = E_x \exp i(\omega t - \kappa z) \begin{pmatrix} 1 \\ \pm i\xi \end{pmatrix}, \quad 0 \leq \xi \equiv \frac{E_y}{E_x} \leq 1,$$

где

$$\mathbf{E}_A = E_x \exp i(\omega t - \kappa z) \exp -\frac{i\kappa d}{2} (\hat{n}_x(t) + \hat{n}_y(t)) \begin{pmatrix} \hat{m}_{11}(t) \\ \pm i\xi \hat{m}_{22}(t) \end{pmatrix},$$

$$\mathbf{E}_B = E_x \exp i(\omega t - \kappa z) \exp -i\frac{\kappa d}{2} (\hat{n}_x(t) + \hat{n}_y(t)) \begin{pmatrix} \pm i\xi \\ 1 \end{pmatrix}.$$

В самом общем виде покажем, что возможность подобного написания взаимно некогерентных компонентов \mathbf{E}_A , \mathbf{E}_B обусловлена отсутствием линейной функциональной связи элементов матрицы $\hat{m}_{11}(t)$, $\hat{m}_{22}(t)$, $\hat{m}_{12,21}(t)$ между собой в отличие от тождественно равных элементов

$\hat{m}_{12}(t) = \hat{m}_{21}(t)$. Используя для этой цели обобщенный для комплексных уравнений вронскиан [7], имеем

$$W[\hat{m}_{11}(t), \hat{m}_{22}(t)] = \frac{\kappa d}{2} \sin\left(\frac{\kappa d}{2} \Delta \hat{n}(t)\right) \cos^2 2\rho(t) \frac{\partial \Delta \hat{n}(t)}{\partial t} + 2i \left[\frac{\kappa d}{2} \cos^2\left(\frac{\kappa d}{2} \Delta \hat{n}(t)\right) \cos 2\rho(t) \frac{\partial \Delta \hat{n}(t)}{\partial t} - \sin(\kappa d \Delta \hat{n}(t)) \sin 2\rho(t) \frac{\partial \rho(t)}{\partial t} \right] \neq 0, \quad (3)$$

$$W[\hat{m}_{11}(t), \hat{m}_{12}(t)] = -2 \sin^2\left(\frac{\kappa d}{2} \Delta \hat{n}(t)\right) [\sin^2 2\rho(t) + \cos 2\rho(t) \times \sin 2\rho(t)] \frac{\partial \rho(t)}{\partial t} - i \frac{\kappa d}{2} \sin 2\rho(t) \frac{\partial \Delta \hat{n}(t)}{\partial t} \neq 0.$$

Совокупность уравнений (3) однозначно свидетельствует о возможности представления прошедшего через устройство поля в форме (2), где \mathbf{E}_A — полностью неполяризованный компонент, а \mathbf{E}_B — полностью поляризованный. В такой ситуации степень поляризации может быть записана в виде [8]:

$$V = \frac{I_B}{I_A + I_B}. \quad (4)$$

Здесь

$$I_B = \mathbf{E}_B^+ \mathbf{E}_B, \quad I_A = \mathbf{E}_A^+ \mathbf{E}_A, \\ \mathbf{E}_B^+ \mathbf{E}_B = (1 + \xi^2) E_x^2 \hat{m}_{12}^*(t) \hat{m}_{12}(t), \\ \mathbf{E}_A^+ \mathbf{E}_A = E_x^2 (\hat{m}_{11}^*(t) \hat{m}_{11}(t) + \xi^2 \hat{m}_{22}^*(t) \hat{m}_{22}(t)).$$

Вычисляя интенсивности соответствующих компонентов, используя (1) и подставляя в (4), получим в самом общем виде выражение для степени поляризации прошедшего света в случае нестационарного модельного устройства с комплексным двулучепреломлением:

$$V = \frac{(1 + \xi^2) \sin^2 2\rho(t) \left[\text{sh}^2\left(\frac{\kappa d}{2} \Delta n \tau(t)\right) + \sin^2\left(\frac{\kappa d}{2} \Delta n(t)\right) \right]}{(1 + \xi^2) \left[1 + 2 \text{sh}^2\left(\frac{\kappa d}{2} \Delta n \tau(t)\right) \right] - (1 - \xi^2) \text{sh}(\kappa d \Delta n \tau(t)) \cos 2\rho(t)} \quad (5)$$

Очевидно, что так как написанная в форме (5) степень поляризации является функцией времени, то она для каждого момента времени приобретает смысл некоторой мгновенной величины в зависимости от вида временной зависимости $\Delta\hat{n}(t)$ и $\rho(t)$. В этих условиях необходимо обобщить определение степени поляризации как независимой от промежутка времени наблюдения величины. Имеем

$$\langle V \rangle = \frac{1}{T} \int_0^T V dt. \quad (6)$$

В такой модификации содержится информация степени поляризации прошедшего поля для произвольной временной зависимости модельного устройства.

Список литературы

- [1] Шерклифф У. Поляризованный свет. М., 1965. 246 с.
- [2] Какичашвили Ш.Д. // ЖТФ. 1989. Т. 59. В. 2. С. 26–34.
- [3] Jones R.C. // J. Opt. Soc. Amer. 1941. V. 31. N 7. P. 491–503.
- [4] Какичашвили Ш.Д., Пурцеладзе А.Л. // Письма в ЖТФ. 1992. Т. 18. В. 22. С. 27–30.
- [5] Какичашвили Ш.Д. // Письма в ЖТФ. 1993. Т. 19. В. 14. С. 5–8.
- [6] Какичашвили Ш.Д. // ЖТФ. 1995. Т. 65. В. 7. С. 200–204.
- [7] Корн Г., Корн Т. Справочник по математике. М., 1973. 831 с.
- [8] Борн М., Вольф Э. Основы оптики. М., 1970. 855 с.