МЕТОДЫ ТЕОРИИ РАССЕЯНИЯ ДЛЯ РЕШЕНИЯ ЗАДАЧ ДИФРАКЦИОННОЙ ОПТИКИ

С.Г. Волотовский, Н.Л. Казанский, С.И. Харитонов Институт систем обработки изображений РАН

Аннотация

В данной работе предложен метод решения системы уравнений Максвелла для случая дифракции плоской электромагнитной волны на дифракционном оптическом элементе, представляющем тонкую пластинку с нанесенным на нее микрорельефом. Расчет проводился в рамках строгой электромагнитной теории. Метод основан на приведении исходной системы уравнений Максвелла к системе интегродифференциальных уравнений.

Введение

В последнее время большое внимание уделяется методам расчета дифракционных оптических элементов в рамках электромагнитной теории. Применение различных разностных схем к решению системы уравнений Максвелла требует значительных вычислительных ресурсов.

В данной работе предложен метод решения системы уравнений Максвелла для случая дифракции плоской электромагнитной волны на дифракционном оптическом элементе, представляющем собой тонкую пластинку с нанесенным на нее микрорельефом. Расчет проводится в рамках строгой электромагнитной теории. Метод основан на приведении исходной системы уравнений Максвелла к системе интегродифференциальных уравнений.

Рассмотрим прямую задачу дифракции.

Пусть освещающий пучок с заданными значениями векторов электрического и магнитного поля падает на дифракционный оптический элемент.

Анализируя оптическую схему, расположенную на рис. 1, можно выделить несколько областей:

- 1. между источником и дифракционным оптическим элементом,
- 2. подложки,
- 3. модуляции,
- между областью модуляции и регистратором. Необходимо найти значение векторов электри-

ческого и магнитного поля в области регистратора.



Рис. 1. Оптическая схема.

1. Формальная теория рассеяния для бивекторного электромагнитного поля

В данном разделе изложен основы формального математического аппарата, который в дальнейшем будет использован для описания процессов дифракции света на дифракционных оптических элементах. Приводимый математический аппарат частично заимствован из квантовой механики [1] и теории взаимодействующих классических полей. Уравнения Максвелла для бивекторного поля имеют вид:

$$\frac{i}{k}\frac{\partial W}{\partial z} = HW, \qquad (1)$$

$$W = \begin{bmatrix} E_1 \\ E_2 \\ E_3 \\ E_4 \end{bmatrix}, \qquad (1)$$

где H - матричный дифференциальный оператор, называемый также оператором Гамильтона, E_i , H_i компоненты электрического и магнитного поля вдоль координатных осей x^i .

В дальнейшем четырехкомпонентный вектор W будем называть бивектором, а соответствующее поле бивекторным электромагнитным полем. Выражение (1) можно рассматривать как операторную запись в абстрактном гильбертовом пространстве бивекторов. В этом случае система уравнений Максвелла приобретает стандартный вид эволюционного уравнения.

В координатном представлении оператор Гамильтона имеет следующий вид:

$$H = \begin{bmatrix} 0 & A \\ B & 0 \end{bmatrix},\tag{2}$$

$$A = \frac{-1}{k^2} \begin{bmatrix} \partial_{x^1} & 0 \\ 0 & \partial_{x^2} \end{bmatrix} \begin{bmatrix} \varepsilon^{-1} & 0 \\ 0 & \varepsilon^{-1} \end{bmatrix} \begin{bmatrix} -\partial_{x^2} & \partial_{x^1} \\ -\partial_{x^2} & \partial_{x^1} \end{bmatrix} - \begin{bmatrix} 0 & 1 \\ -1 & 0 \end{bmatrix},$$
$$B = \frac{1}{k^2} \begin{bmatrix} \partial_{x^1} & 0 \\ 0 & \partial_{x^2} \end{bmatrix} \begin{bmatrix} -\partial_{x^2} & \partial_{x^1} \\ -\partial_{x^2} & \partial_{x^1} \end{bmatrix} - \begin{bmatrix} \varepsilon & 0 \\ 0 & \varepsilon \end{bmatrix} \begin{bmatrix} 0 & -1 \\ 1 & 0 \end{bmatrix},$$

где x^i - декартовые координаты, ε - диэлектрическая проницаемость среды.

Операторное уравнение (1) можно формально проинтегрировать:

$$W(t) = U_1(t, t_0) W(t_0) =$$

= exp (-i(t - t_0)H)W(t_0), (3)

где

$$U_{I}(t,t_{0}) = 1 + \sum_{n=1}^{\infty} \frac{(-1)^{n}}{n!} \int_{t_{n-1}}^{t} d\xi_{n-1} \int_{t_{n-2}}^{t_{n-1}} d\xi_{n-2} \times$$

$$\times \int_{t_{1}}^{t_{2}} d\xi_{1} \int_{t_{0}}^{t_{1}} d\xi_{0} [H(\xi_{n-1})H(\xi_{n-2})...H(\xi_{1})H(\xi_{0})],$$
(4)

где t=kz.

Здесь приведена запись уравнений в абстрактном операторном представлении. Для решения конкретных физических задач нужно все векторы и операторы записать в конкретном представлении.

Произвольную функцию из рассматриваемого линейного гильбертова пространства представим в виде линейной комбинации:

$$W = \sum_{n} f^{n}(z) F_{n}(x_{1}, x_{2}).$$
(5)

Набор функций $f^n(z)$, будем называть волновой функцией бивекторного электромагнитного поля в *f*представлении. Каждому абстрактному оператору в данном базисе можно сопоставить матрицу H_n^m

$$HF_{n} = \sum_{m} H_{n}^{m}(f) F_{m}(x^{1}, x^{2}).$$
 (6)

Система уравнений Максвелла в *F*-представлении записывается в виде:

$$\frac{i}{k}\frac{\partial f^m}{\partial z} = \sum_n H_n^m(z)f_n(z).$$

В общем случае система базисных функций не является счетной. В этом случае суммирование заменяется интегрированием.

Базисные векторы в координатном представлении имеют вид:

Γ.

$$X_{y_{1}y_{2}m}(x_{1}, x_{2}) = \delta(x_{1} - y_{1})\delta(x_{2} - y_{2})\begin{bmatrix}\delta_{m1}\\\delta_{m2}\\\delta_{m3}\\\delta_{m4}\end{bmatrix},$$
 (7)

где $\delta(x)$ - функция Дирака.

Бивекторное поле имеет вид:

$$W(x^{1}, x^{2}) =$$

$$= \int_{-\infty}^{+\infty} \sum_{m=1}^{m=4} W^{y^{1}y^{2}m} X_{y^{1}y^{2}m}(x^{1}, x^{2}) dy^{1} dy^{2}.$$
(8)

В дальнейшем для записи выражений будем использовать правило Эйнштейна, согласно которому по повторяющимся индексам производится суммирование или интегрирование.

Если в пространстве существуют два базиса, связанные соотношением

$$V_m = S_m^n (v \to f) F_n \,, \tag{9}$$

тогда волновые функции бивекторных полей и матричные элементы операторов в различных представлениях связаны соотношением

$$f_n = S_m^n \left(v \to f \right) v^m , \tag{10}$$

$$H_l^q(f) = S_l^m(f \to v) H_m^p(g) S_p^q(v \to f), \qquad (11)$$

где $H(g)_l^q$, $H(f)_l^q$ - матричные элементы в *G*- и *F*-представлении.

Пусть бивекторное поле имеет следующий вид:

в области 1

$$W(x^{1}, x^{2}, z) = q^{n}(z)Q_{n}(x^{1}, x^{2}), \qquad (12)$$

в области модуляции

$$W(x^{1}, x^{2}, z) = f^{n}(z) F_{n}(x^{1}, x^{2}), \qquad (13)$$

в области 4

$$W(x^{1}, x^{2}, z) = v^{n}(z) V_{n}(x^{1}, x^{2}).$$
(14)

Пусть связь между базисными векторами в *F*-, *G*- и *Q*-представлениях имеет вид

$$V_m = (x^1, x^2) = S_m^n (v \to f) F_n (x^1, x^2),$$
(15)

$$F_m = (x_1, x_2) = S_m^n (f \to q) Q F_n (x_1, x_2).$$
(16)

На границе области модуляции и области 4 волновая функция бивекторного поля в G-представлении имеет вид $v^m(0)$. Запишем ее в F-представлении:

$$f^{n}(0) = S_{m}^{n} (v \to f) v^{m}(0).$$
(17)

Поле в произвольной точке в области модуляции имеет вид:

$$f^{n}(z) = U_{m}^{n}(z)f^{m}(0), \qquad (18)$$

где эволюционная матрица удовлетворяет уравнению

$$\frac{i}{k}\frac{\partial U_m^n(z)}{\partial z} = H_l^n(z)U_m^l(z)$$
(19)

с начальными условиями $U_m^n(0) = \delta_m^n$.

Бивекторное поле в *F*-представлении на границе области модуляции и области 1 имеет вид:

$$f^{n}(-a) = U_{m}^{n}(-a)f^{m}(0).$$
⁽²⁰⁾

То же самое в *Q*-представлении:

$$q^{n}(-a) = S_{m}^{n}(f \to q)f^{m}(-a).$$
 (21)

Подставляя выражение в (20) и (21), получаем

$$q^{n}(-a) = S_{m}^{n}(f \to q) \times U_{i}^{m}(-a) S_{j}^{i}(f \to q) v^{j}(0).$$
(22)

Полученное выражение можно рассматривать как систему линейных алгебраических уравнений относительно коэффициентов $q^n(-a)$ и $v^k(0)$.

Выражение (22) можно переписать в эквивалентной форме

$$S_n^p(q \to f)q^n(-a) = U_i^p(-a)S_j^i(q \to f)v^j(0).$$
(23)

В данном случае интегрирование дифференциального уравнения для эволюционной матрицы проводилось в направлении противоположном направлению оси *z*. Рассмотрим метод, в котором интегрирование эволюционного уравнения проводится в направлении оси *z*.

Пусть $q^n(-a)$ - волновая функция бивекторного поля в *Q*-представлении на границе области модуляции и области 1. Запишем ее в *F*-представлении $f^n(-a) = S_m^n (q \to f) q^m(-a)$. Поле в произвольной точке в области модуляции имеет вид

$$f^{n}(z) = U_{m}^{n}(z)f^{m}(-a),$$
 (24)

где эволюционная матрица удовлетворяет уравнению

$$\frac{i}{k}\frac{\partial U_m^n(z)}{\partial z} = H_l^n(z)U_m^l(z)$$

с начальными условиями $U_m^n(-a) = \delta_m^n$.

Бивекторное поле в *F*-представлении на границе области модуляции и области 1 имеет вид:

$$f^{n}(0) = U_{j}^{n}(z) S_{m}^{j}(q \to f) q^{m}(-a).$$
⁽²⁵⁾

То же самое в И-представлении

$$v^{n}(0) = S_{m}^{n}(f \to v)f^{m}(0).$$
 (26)

Подставляя выражение (25) в (26), получаем

$$v^{n}(0) = S_{m}^{n}(f \to v)U_{j}^{m}(0)S_{k}^{j}(q \to f)q^{k}(-a).$$
(27)

Полученное выражение можно рассматривать как систему линейных алгебраических уравнений относительно коэффициентов $q^n(-a)$ и $v^k(0)$.

Выражение (27) можно переписать в следующем виде

$$S_n^p(v \to f) v^n(0) = U_j^p(0) S_k^j(q \to f) q^k(-a).$$
(28)

Вышеизложенный метод применим для решения широкого класса задач дифракции, как в свободном пространстве, так и в среде (например, в волокне). Выбор представления зависит от конкретной задачи. В качестве базисных функций удобно использовать собственные функции оператора Гамильтона. В этом представлении система уравнений Максвелла имеют наиболее простой вид.

2. Ковариантная запись системы уравнений Максвелла в криволинейных координатах.

В предыдущем разделе исследовалась система уравнений Максвелла в декартовых координатах. В данном разделе получим систему уравнений Максвелла в параболической форме в ковариантном виде. Ковариантная запись позволяет легко записывать выражения в произвольной системе координат.

Для записи уравнения Максвелла в криволинейной системе координат введем тензоры

$$E_n, D^n, H_n, B^n,$$

где

$$D^n = \varepsilon g^{nm} E_m, \quad B^n = g^{nm} H_m, \quad (29)$$

ε - диэлектрическая проницаемость среды.

Система уравнений Максвелла в криволинейных координатах в ковариантной форме имеет вид

$$(rot H)^n = -ikD^n, (30)$$

$$(rot E)^n = -ikB^n, (31)$$

где оператор $(rot F)^n$

представляется в виде

$$(\operatorname{rot} F)^n = \frac{\varepsilon^{ijn}}{2\sqrt{g}} \left(\frac{\partial F_j}{\partial x^i} - \frac{\partial F_i}{\partial x^j} \right), g = \det(g_{ij}),$$

*g*_{*ij*} - компоненты метрического тензора в криволинейной системе координат.

Рассмотрим криволинейную систему координат, в которой метрический тензор имеет вид

$$g_{13} = g_{23} = 0, (32)$$

$$g_{33} = 1,$$
 (33)

$$\varepsilon^{ij}\partial_3 E_j = -ik\left(\sqrt{g}\right)g^{ij}H_j + \varepsilon^{ij}\partial_j E_3, \qquad (34)$$

$$\varepsilon^{ij}\partial_{3}H_{j} = -ik\left(\sqrt{g}\right)g^{ij}E_{j} + \varepsilon^{ij}\partial_{j}H_{3},$$

$$\frac{1}{2}\varepsilon^{nm3}\left(\partial_{n}E_{m} - \partial_{m}E_{n}\right) = ikH^{3}\sqrt{g},$$
(35)

$$\frac{1}{2}\varepsilon^{nm3}\left(\partial_n H_m - \partial_m H_n\right) = ikE^3\sqrt{g} .$$
(36)

Выражаем E^3 , H^3 из последних двух выражений, и, подставляя в первую пару уравнений, получаем:

$$\varepsilon^{ij}\partial_{3}E_{j} = -ik\left(\sqrt{g}\right)g^{ij}H_{j} - \varepsilon^{ij}\partial_{j}\left(\frac{\varepsilon^{nm3}(\partial_{n}H_{m} - \partial_{m}H_{n})}{2ik\sqrt{g}}\right),$$
(37)

$$\varepsilon^{ij}\partial_{3}H_{j} = -ik\left(\sqrt{g}\right)g^{ij}E_{j} - \varepsilon^{ij}\partial_{j}\left(\frac{\varepsilon^{nm3}(\partial_{n}E_{m} - \partial_{m}E_{n})}{2ik\sqrt{g}}\right).$$
(38)

Рассмотрим случай ортогональных криволинейных координат. В этом случае система уравнений Максвелла относительно четырех компонентных бивекторов имеет вид:

$$\frac{i}{k}\partial_z W = HW,\tag{39}$$

где

$$W = \begin{pmatrix} E_1 \\ E_2 \\ H_1 \\ H_2 \end{pmatrix}, \tag{40}$$

где

 $H = \begin{pmatrix} 0 & A \\ B & 0 \end{pmatrix}$

$$A = \frac{-1}{k^2} \begin{pmatrix} \partial_{y_1} & 0 \\ 0 & \partial_{y_2} \end{pmatrix} \begin{pmatrix} \left(\varepsilon \sqrt{g} \right)^{-1} & 0 \\ 0 & \left(\varepsilon \sqrt{g} \right)^{-1} \end{pmatrix} \times \\ \times \begin{pmatrix} -\partial_{y_2} & \partial_{y_1} \\ -\partial_{y_2} & \partial_{y_1} \end{pmatrix} - \begin{pmatrix} 0 & g^{22} \sqrt{g} \\ -g^{22} \sqrt{g} & 0 \end{pmatrix},$$
(42)

$$B = \frac{1}{k^2} \begin{pmatrix} \partial_{y_1} & 0 \\ 0 & \partial_{y_2} \end{pmatrix} \begin{pmatrix} \left(\sqrt{g}\right)^{-1} & 0 \\ 0 & \left(\sqrt{g}\right)^{-1} \end{pmatrix} \times \\ \times \begin{pmatrix} -\partial_{y_2} & \partial_{y_1} \\ -\partial_{y_2} & \partial_{y_1} \end{pmatrix} - \begin{pmatrix} \varepsilon & 0 \\ 0 & \varepsilon \end{pmatrix} \begin{pmatrix} 0 & g^{22}\sqrt{g} \\ -g^{22}\sqrt{g} & 0 \end{pmatrix}.$$
(43)

Отметим, что при переходе от одной системы криволинейных координат к другой компоненты четырехкомпонентного бивектора - верхняя и нижняя

(41)

половины бивектора - преобразуются как двумерные векторы.

3. Пространственно-частотное представление системы уравнений Максвелла

Многие задачи дифракционной оптики значительно упрощаются при переходе к пространственно-частотному представлению.

Базисные функции *F*-пространственночастотного представления имеют вид:

$$F_{\alpha_{1}\alpha_{2},i}(x^{1},x^{2}) = \begin{bmatrix} \delta_{1i} \exp\left(ik\left(\alpha_{1}x^{1} + \alpha_{2}x^{2}\right)\right) \\ \delta_{2i} \exp\left(ik\left(\alpha_{1}x^{1} + \alpha_{2}x^{2}\right)\right) \\ \delta_{3i} \exp\left(ik\left(\alpha_{1}x^{1} + \alpha_{2}x^{2}\right)\right) \\ \delta_{4i} \exp\left(ik\left(\alpha_{1}x^{1} + \alpha_{2}x^{2}\right)\right) \end{bmatrix},$$
(44)

где δ_{ik} - символ Кронекера.

Связь между базисными функциями координатного и *F*-пространственно-частотного представления имеет вид

$$F_{\alpha_{1}\alpha_{2},i}(x^{1},x^{2}) = \sum_{k=1}^{k=4} \int_{-\infty}^{+\infty} S_{\alpha_{1}\alpha_{2},i}^{y^{1}y^{2}k} (f \to x) \times X_{y^{1}y^{2},k}(x^{1},x^{2}) dy^{1} dy^{2}.$$
(45)

Связь между волновыми функциями координатного и *F*-пространственно-частотного представления имеет вид

$$W^{y^{l}y^{2}k} = \sum_{k=1}^{k=4} \int_{-\infty}^{+\infty} S^{y^{l}y^{2}k}_{\alpha_{l}\alpha_{2},i} (f \to x) \times$$

$$\times f^{\alpha_{1}\alpha_{2}i} d\alpha_{1} d\alpha_{2}, \qquad (46)$$

где

$$X_{y^{1}y^{2}, m}(x^{1}, x^{2}) =$$

$$= \delta(x^{1} - y^{1})\delta(x^{2} - y^{2})\begin{bmatrix}\delta_{m1}\\\delta_{m2}\\\delta_{m3}\\\delta_{m4}\end{bmatrix}.$$
(47)

Матрица преобразования имеет вид

$$S_{\alpha_1\alpha_2,i}^{x^1x^2,k}(f \to x) = \exp\left(ik\left(\alpha_1x^1 + \alpha_2x^2\right)\right)\delta_i^k.$$
 (48)

Матрица обратного преобразования имеет вид

$$S_{x^{i}x^{2},k}^{\alpha,\alpha_{2},i}\left(x \to f\right) =$$

$$= \frac{k^{2}}{4\pi} \exp\left(-ik\left(\alpha_{1}x^{1} + \alpha_{2}x^{2}\right)\right)\delta_{k}^{i}.$$
(48)

Гамильтониан в пространственно-частотном представлении имеет вид

$$H^{\alpha_1\alpha_2}_{\omega_1\omega_2} = \begin{bmatrix} 0 & A^{\alpha_1\alpha_2}_{\omega_1\omega_2} \\ B^{\alpha_1\alpha_2}_{\omega_1\omega_2} & 0 \end{bmatrix},$$
(50)

$$\begin{aligned} A_{\omega_{1}\omega_{2}}^{\alpha_{1}\alpha_{2}} &= -\begin{bmatrix} i\alpha_{1} & 0\\ 0 & i\alpha_{2} \end{bmatrix} \varepsilon^{-1} (\alpha_{1} - \omega_{1}, \alpha_{2} - \omega_{2}) \times \\ &\times \begin{bmatrix} -i\omega_{2} & i\omega_{1}\\ -i\omega_{2} & i\omega_{1} \end{bmatrix} - \begin{bmatrix} 0 & 1\\ -1 & 0 \end{bmatrix} \delta_{\omega_{1}}^{\alpha_{1}} \delta_{\omega_{1}}^{\alpha_{1}} , \\ B_{\omega_{1}\omega_{2}}^{\alpha_{1}\alpha_{2}} &= -\begin{bmatrix} i\alpha_{1} & 0\\ 0 & i\alpha_{2} \end{bmatrix} \begin{bmatrix} -i\omega_{2} & i\omega_{1}\\ -i\omega_{2} & i\omega_{1} \end{bmatrix} \delta_{\omega_{1}}^{\alpha_{1}} \delta_{\omega_{1}}^{\alpha_{1}} - \\ &- \varepsilon^{-1} (\alpha_{1} - \omega_{1}, \alpha_{2} - \omega_{2}) \begin{bmatrix} 0 & 1\\ -1 & 0 \end{bmatrix} , \end{aligned}$$

 $\delta^{\alpha}_{\omega} = \delta(\alpha - \omega)$ - дельта-функция Дирака.

Уравнения Максвелла в пространственночастотном представлении приобретают вид:

$$\frac{i}{k}\frac{\partial f^{\alpha_1\alpha_2 i}}{\partial z} = H^{\alpha_1\alpha_2 i}_{\omega_1\omega_2 k} f^{\omega_1\omega_2 k}.$$
(51)

Для вакуума уравнения приобретают вид:

$$\frac{i}{k} \frac{\partial f^{\alpha_{1}\alpha_{2}i}}{\partial z} = H^{\alpha_{1}\alpha_{2}i}_{\alpha_{1}\alpha_{2}k} f^{\alpha_{1}\alpha_{2}k}.$$

$$H^{\alpha_{1}\alpha_{2}}_{\alpha_{1}\alpha_{2}} = \begin{bmatrix} 0 & A^{\alpha_{1}\alpha_{2}}_{\alpha_{1}\alpha_{2}} \\ B^{\alpha_{1}\alpha_{2}}_{\alpha_{1}\alpha_{2}} & 0 \end{bmatrix},$$

$$A^{\alpha_{1}\alpha_{2}}_{\alpha_{1}\alpha_{2}} = -\begin{bmatrix} i\alpha_{1} & 0 \\ 0 & i\alpha_{2} \end{bmatrix} \begin{bmatrix} -i\alpha_{2} & i\alpha_{1} \\ -i\alpha_{2} & i\alpha_{1} \end{bmatrix} - \begin{bmatrix} 0 & 1 \\ -1 & 0 \end{bmatrix},$$

$$B^{\alpha_{1}\alpha_{2}}_{\alpha_{1}\alpha_{2}} = -\begin{bmatrix} i\alpha_{1} & 0 \\ 0 & i\alpha_{2} \end{bmatrix} \begin{bmatrix} -i\alpha_{2} & i\alpha_{1} \\ -i\alpha_{2} & i\alpha_{1} \end{bmatrix} - \begin{bmatrix} 0 & 1 \\ -1 & 0 \end{bmatrix}.$$
(52)

Отметим, что в формуле (52) нет суммирования или интегрирования по повторяющимся индексам и система уравнений распадается на множество систем из четырех обыкновенных дифференциальных уравнений. Уравнения (52) имеют чтыре линейно независимых решения следующего вида:

$$f_{\pm e}^{\alpha_{1}\alpha_{2}} = \begin{bmatrix} f_{\pm e}^{\alpha_{1}\alpha_{2},1} \\ f_{\pm e}^{\alpha_{1}\alpha_{2},2} \\ f_{\pm e}^{\alpha_{1}\alpha_{2},3} \\ f_{\pm e}^{\alpha_{1}\alpha_{2},4} \end{bmatrix} = \|W\|^{-1} \begin{bmatrix} \mp \left(\sqrt{1-\alpha_{1}^{2}-\alpha_{2}^{2}}\right)\alpha_{1} \\ \mp \left(\sqrt{1-\alpha_{1}^{2}-\alpha_{2}^{2}}\right)\alpha_{2} \\ \alpha_{2} \\ -\alpha_{1} \end{bmatrix} \times \exp\left(\pm ik\left(\sqrt{1-\alpha_{1}^{2}-\alpha_{2}^{2}}\right)z\right),$$

$$(53)$$

$$f_{\pm h}^{\alpha_{1}\alpha_{2}} = \begin{bmatrix} f_{\pm e}^{\alpha_{1}\alpha_{2},1} \\ f_{\pm e}^{\alpha_{1}\alpha_{2},2} \\ f_{\pm e}^{\alpha_{1}\alpha_{2},3} \\ f_{\pm e}^{\alpha_{1}\alpha_{2},4} \end{bmatrix} = \|W\|^{-1} \begin{bmatrix} \alpha_{2} \\ \alpha_{1} \\ \mp \left(\sqrt{1-\alpha_{1}^{2}-\alpha_{2}^{2}}\right)\alpha_{1} \\ \mp \left(\sqrt{1-\alpha_{1}^{2}-\alpha_{2}^{2}}\right)\alpha_{2} \end{bmatrix} \times (54)$$
$$\times \exp\left(\pm ik\left(\sqrt{1-\alpha_{1}^{2}-\alpha_{2}^{2}}\right)z\right),$$

$$\|W\| = \sqrt{\left(\alpha_1^2 + \alpha_2^2\right) \left(1 + \sqrt{\left|1 - \alpha_1^2 - \alpha_2^2\right|}\right)}.$$

Введем V-пространственно-частотное представление (V-представление). В качестве базисных функций V-представления выберем собственные функции оператора Гамильтона для бивекторного поля, распространяющегося в вакууме. Базисные функции V-пространственно-частотного представления связаны с базисными функциями Fпредставления

$$V_{\omega_{1}\omega_{2}n}\left(x^{1}, x^{2}\right) =$$

$$= S_{\omega_{1}\omega_{2}n}^{\alpha_{1}\alpha_{2}n}\left(v \to f\right) F_{\alpha_{1}\alpha_{2}n}\left(x^{1}, x^{2}\right),$$
(55)

$$S^{\omega_{1}\omega_{2}n}_{\alpha_{1}\alpha_{2}n}\left(v\to f\right) = \delta^{\omega_{1}}_{\alpha_{2}} \delta^{\omega_{1}}_{\alpha_{1}} S^{n}_{m}\left(v\to f\right), \tag{56}$$

$$S_{m}^{n}(v \to f) = \begin{cases} f_{+e}^{\omega_{1}\omega_{n}} m = 1\\ f_{+h}^{\omega_{1}\omega_{n}} m = 2\\ f_{-e}^{\omega_{1}\omega_{n}} m = 3\\ f_{-h}^{\omega_{1}\omega_{n}} m = 4 \end{cases}$$

Тензор обратного преобразования выглядит следующим образом

$$S^{\omega_1\omega_2 p}_{\alpha_1\alpha_2 m} (f \to v) = \delta^{\omega_1}_{\alpha_2} \, \delta^{\omega_1}_{\alpha_1} \left(M^{-1} \right)^p_n P^n_m \,, \tag{57}$$

где матрица P_m^n есть матрица эрмитовосопряженная по отношению к матрице $S_m^n (v \to f)$, а матрица $M_m^n = P_k^n S_m^k (v \to f)$. Здесь верхний индекс означает номер строки в матрице, а нижний индекс - номер столбца.

$$M = \begin{bmatrix} 1 & 0 & W \pm & 0 \\ 0 & 1 & 0 & W \pm \\ W \pm & 0 & 1 & 0 \\ 0 & W \pm & 0 & 1 \end{bmatrix},$$
(58)
$$M^{-1} = \begin{bmatrix} 1 & 0 & -W \pm & 0 \\ 0 & 1 & 0 & -W \pm \\ \end{bmatrix}_{\times} \underbrace{1}_{\times} \underbrace{1}_$$

 $M^{+} = \begin{bmatrix} -W \pm 0 & 1 & 0 \\ 0 & -W \pm 0 & 1 \end{bmatrix}^{n} \frac{1 - |W \pm|^{2}}{1 - |W \pm|^{2}}$. Волновые функции бивекторных полей в этих двух различных представлениях связаны следую-

$$f^{\alpha_1 \alpha_2 n} = S^{\alpha_1 \alpha_2 n}_{\omega_1 \omega_2 n} (v \to f) v^{\omega_1 \omega_2 n}, \tag{60}$$

$$v^{\alpha_1\alpha_2n} = S^{\alpha_1\alpha_2n}_{\omega_1\omega_2n} (f \to v) f^{\omega_1\omega_2n}.$$

4. Распространение бивекторного электромагнитного поля в вакууме

В настоящем разделе рассмотрим задачу распространения бивекторного электромагнитного поля в свободном пространстве.

Пусть в плоскости *z*=0 бивекторное поле имеет вид:

$$W = W_0 \left(x^1, x^2 \right) = W^{x^1 x^2 k} (0).$$
(61)

Для вычисления поля в произвольной плоскости перейдем от координатного представления к пространственно-частотному представлению

$$f^{\alpha_1 \alpha_2, i}(0) = S^{\alpha_1 \alpha_2, i}_{x_1 x_2, k} (x \to f) W^{x^1 x^2 k}(0).$$
(62)

$$v^{\alpha_1\alpha_2,i}(0) = S^{\alpha_1\alpha_2n}_{\omega_1\omega_2n}(f \to v) f^{\omega_1\omega_2n}(0).$$
(63)

Матричные элементы гамильтониана в вакууме в *V*-представлении $H^{\alpha_1\alpha_2i}_{\omega_1\omega_2k}$ есть элементы следующей матрицы:

$$H_{\omega_{1}\omega_{2}}^{\alpha_{1}\alpha_{2}}(\nu) = -ik \, \delta_{\omega_{1}}^{\alpha_{1}} \delta_{\omega_{1}}^{\alpha_{1}} \times \\ \times \sqrt{1 - \alpha_{1}^{2} - \alpha_{2}^{2}} \begin{bmatrix} 1 & 0 & 0 & 0 \\ 0 & 1 & 0 & 0 \\ 0 & 0 & -1 & 0 \\ 0 & 0 & 0 & -1 \end{bmatrix}.$$
(64)

Решая систему уравнений Максвелла в *V*-представлении для произвольной плоскости, получим

$$\begin{bmatrix} v^{\alpha_{1}\alpha_{2}1}(z) \\ v^{\alpha_{1}\alpha_{2}2}(z) \\ v^{\alpha_{1}\alpha_{2}3}(z) \\ v^{\alpha_{1}\alpha_{2}4}(z) \end{bmatrix} = \begin{bmatrix} v^{\alpha_{1}\alpha_{2}1}(0)\exp\left(ik\sqrt{1-\alpha_{1}^{2}-\alpha_{2}^{2}}z\right) \\ v^{\alpha_{1}\alpha_{2}2}(0)\exp\left(ik\sqrt{1-\alpha_{1}^{2}-\alpha_{2}^{2}}z\right) \\ v^{\alpha_{1}\alpha_{2}3}(0)\exp\left(-ik\sqrt{1-\alpha_{1}^{2}-\alpha_{2}^{2}}z\right) \\ v^{\alpha_{1}\alpha_{2}4}(0)\exp\left(-ik\sqrt{1-\alpha_{1}^{2}-\alpha_{2}^{2}}z\right) \end{bmatrix}.$$
(65)

Далее перейдем от *V*-представления к координатному представлению

$$f^{\alpha_1 \alpha_2 n}(z) = S^{\alpha_1 \alpha_2 n}_{\omega_1 \omega_2 n}(v \to f) v^{\omega_1 \omega_2 n}(z), \qquad (66)$$

$$W^{x^{1}x^{2},k}(z) = S^{x^{1}x^{2},k}_{\alpha_{1}\alpha_{2},i}(f \to x) f^{\alpha_{1}\alpha_{2}i}(z).$$
(67)

Выражение описывает бивекторное электромагнитное поле в плоскости регистратора.

5. Дифракция на пропускающих дифракционных оптических элементах

Рассмотрим дифракцию света на пропускающих дифракционных оптических элементах

Пусть $v^{\alpha_1 \alpha_2 n}(-a)$ - волновая функция бивекторного поля в *V*-пространственно-частотном представлении на границе области модуляции и области 1. Запишем ее в *F*-пространственно-частотном представлении

$$f^{\alpha_1 \alpha_2 n}(-a) = S_m^n (v \to f) v^{\omega_1 \omega_2 m}(-a).$$
(68)

Поле в произвольной точке в области модуляции имеет вид:

$$f^{\omega_1\omega_2n}(z) = U^{\omega_1\omega_2n}_{\alpha_1\alpha_2m}(z) f^{\alpha_1\alpha_2m}(-a),$$
(69)

где эволюционная матрица $U_m^n(z)$ удовлетворяет интегро-дифференциальному уравнению

$$\frac{i}{k} \frac{\partial U^{\omega_1 \omega_2 n}_{\alpha_1 \alpha_2 m}}{\partial z} = H^{\omega_1 \omega_2 n}_{\beta_1 \beta_2 l}(z) \ U^{\beta_1 \beta_2 l}_{\alpha_1 \alpha_2 m}(z)$$
(70)

с начальными условиями

$$U_{\alpha_1\alpha_2m}^{\omega_1\omega_2n}(-a) = \delta_{\alpha_2}^{\omega_2} \delta_{\alpha_1}^{\omega_1} \delta_m^n.$$
⁽⁷¹⁾

Полученное выражение представляет собой интегро-дифференциальное уравнение.

Бивекторное поле в F-представлении на границе области модуляции и области 4 имеет вид:

$$f^{\omega_{1}\omega_{2}n}(0) =$$

$$= U^{\omega_{1}\omega_{2}n}_{\alpha_{1}\alpha_{2}j}(0) S^{\alpha_{1}\alpha_{2}j}_{\beta_{1}\beta_{2}m}(v \to f) v^{\beta_{1}\beta_{2}m}(-a).$$
(72)

То же самое в И-представлении

$$v^{\alpha_1 \alpha_2 n}(0) = S^{\alpha_1 \alpha_2 j}_{\beta_1 \beta_2 m}(f \to v) f^{\beta_1 \beta_2 m}(0).$$
(73)

Подставляя выражение (72) в (73), получаем:

$$v^{\alpha_{1}\alpha_{2}n}(0) = S^{\alpha_{1}\alpha_{2}n}_{\beta_{1}\beta_{2}m}(f \to v)U^{\beta_{1}\beta_{2}m}_{\omega_{1}\omega_{2}j}(0) \times \times S^{\omega_{1}\omega_{2}j}_{\eta_{1}\eta_{2}k}(v \to f)v^{\eta_{1}\eta_{2}k}(-a).$$

$$(74)$$

Полученное выражение (74) представляет собой связь между полями $v^{\alpha_1 \alpha_2 n}(-a)$ и $v^{\alpha_1 \alpha_2 k}(0)$ на границах области модуляции. Выражение (74) можно переписать в следующем виде:

$$S_{\alpha_{1}\alpha_{2}n}^{\omega_{1}\omega_{2}p}(v \to f)v^{\alpha_{1}\alpha_{2}n}(0) =$$

$$= U_{\beta_{1}\beta_{2}j}^{\omega_{1}\omega_{2}p}(0)S_{\eta_{1}\eta_{2}k}^{\beta_{1}\beta_{2}j}(v \to f)v^{\eta_{1}\eta_{2}k}(-a).$$
(75)

На практике поле удовлетворяет следующим условиям.

<u>Условие 1</u>. Поле прошедшее через оптический элемент не содержит волн, распространяющихся против оси *z*:

$$v^{\eta_1\eta_2 3}(0) = v^{\eta_1\eta_2 4}(0) = 0.$$
(76)

<u>Условие 2</u>. Компоненты определяются из условия задачи. Они описывают бивекторное поле в отсутствии ДОЭ. На практике при решении задач дифракции падающее и прошедшее поле удобно задавать в координатном представлении. В этом случае необходимо в выражении для падающего поля перейти от координатного представления к *V*представлению, используя формулы

$$f^{\alpha_{1}\alpha_{2},i}(-a) = S^{\alpha_{1}\alpha_{2},i}_{x^{1}x^{2},k}(x \to f) W^{x^{1}x^{2},k}(-a), \quad (77)$$

$$v^{\alpha_1 \alpha_2 n}(-a) = S^{\alpha_1 \alpha_2 n}_{\omega_1 \omega_2 n}(f \to v) f^{\omega_1 \omega_2 n}(-a).$$
(78)

Решая систему интегральных уравнений (75) и используя результаты, полученные в предыдущем пункте, определяем прошедшее бивекторное поле в области 4.

6. Дискретное пространственно-частотное представление

Для решения задач дифракции на периодических структурах используется дискретное пространственно-частотное представление. Связь между волновыми функциями в координатном и дискретном пространственно-частотном представлениях имеет следующий вид:

$$f^{nm,i}(0) = S^{nm,i}_{x1x2,k} (x \to f) W^{x^1 x^2,k}(0), \qquad (79)$$

$$S_{x^{1}x^{2},k}^{nm,i}(x \to f) = \frac{1}{d_{1}d_{2}} \exp\left(ik\left(\alpha_{1}^{m}x^{1} + \alpha_{2}^{m}x^{2}\right)\right)\delta_{k}^{i}, \quad (80)$$

*d*₁*d*₂ - размеры дифракционного оптического элемента или периоды периодической двумерной структуры.

Тензор обратного преобразования имеет вид:

$$S_{nm,i}^{x_1x_2,k}(f \to x) = \exp\left(ik\left(\alpha_1^m x^1 + \alpha_2^m x^2\right)\right)\delta_i^k.$$
 (81)

Гамильтониан в дискретном пространственночастотном представлении имеет вид

$$H_{mq}^{np} = \begin{bmatrix} 0 & A_{mq}^{np} \\ B_{mq}^{np} & 0 \end{bmatrix},$$
(82)
$$A_{mq}^{np} = -\begin{bmatrix} i\alpha_{1}^{n} & 0 \\ 0 & i\alpha_{2}^{p} \end{bmatrix} \varepsilon_{n-m, p-q}^{-1} \begin{bmatrix} -i\alpha_{2}^{m} & i\alpha_{1}^{q} \\ -i\alpha_{2}^{m} & i\alpha_{1}^{q} \end{bmatrix} - \\ -\begin{bmatrix} 0 & 1 \\ -1 & 0 \end{bmatrix} \delta_{m}^{n} \delta_{q}^{p},$$
$$A_{mq}^{np} = -\begin{bmatrix} i\alpha_{1}^{n} & 0 \\ 0 & i\alpha_{2}^{p} \end{bmatrix} \begin{bmatrix} -i\alpha_{2}^{m} & i\alpha_{1}^{q} \\ -i\alpha_{2}^{m} & i\alpha_{1}^{q} \end{bmatrix} \delta_{m}^{n} \delta_{q}^{p} - \\ -\begin{bmatrix} 0 & 1 \\ -1 & 0 \end{bmatrix} \varepsilon_{n-m, p-q}^{-1}.$$

Формулы (75) в дискретном пространственночастотном представлении имеют вид:

$$S_{mjq}^{nip} (v \to f) v^{mjq} (0) =$$

$$= U_{mjq}^{nip} (0) S_{slr}^{mjq} (v \to f) v^{slr} (-a).$$
(83)

Отметим, что в отличие от обычного пространственно-частотного представления, в дискретном случае интегральное уравнение превращается в систему линейных алгебраических уравнений. Матрицы перехода от *F*-представления к *V*-представлению и обратно имеют вид:

$$S_{kqm}^{ipn}(v \to f) = \delta_k^i \, \delta_q^p \, S_m^n(v \to f), \tag{84}$$

$$S_{jqm}^{ipn}(f \to v) = \delta_j^i \delta_q^p \left(M^{-1} \right)_k^n P_m^k.$$
(85)

Интегро-дифференциальное уравнение для эволюционной матрицы в дискретном пространственночастотном представлении превращается в систему обыкновенных дифференциальных уравнений

$$\frac{i}{k}\frac{\partial U_{mjp}^{nik}(z)}{\partial z} = H_{slr}^{nik}(z)U_{mjp}^{slr}(z)$$
(86)

с начальными условиями

$$U_{mjp}^{nik}(-a) = \delta_m^n \, \delta_j^i \, \delta_p^k \,. \tag{87}$$

Формулы (84), (85), (86) могут быть получены из формул (56), (57), (70)< если заменить интегралы на интегральные суммы.

7. Реализация вычислений

Для того чтобы получить систему линейных алгебраических уравнений (83), необходимо многократное уравнение для эволюционной матрицы (86). Решение эволюционного уравнения сводится к решению системы обыкновенных дифференциальных уравнений с различными начальными условиями. Это позволяет использовать технику параллельных вычислений. В данном случае был использован под-



Рис. 2. Результаты расчета проекции вектора Умова-Пойтинга на оптическую ось для дифракции плоской электромагнитной волны на радиально-симметричной бинарной линзе в плоскости z=0 (a, б), в плоскости z=f/2 (в, г), в плоскости z=f (д, е), z=3f/2 (ж, з).

ход, состоящий в том, чтобы система уравнений для различных начальных условий решалась на различных компьютерах. Приводимые ниже результаты были получены с использованием кластера, состоящего из четырех двухпроцессорных компьютеров PENTIUN-II с частотой 450 МГц. Для решения системы обыкновенных дифференциальных уравнений использовались методы матричной экспоненты и Рунге-Кутта.



Рис. 3. Результаты расчета проекции вектора Умова-Пойтинга на оптическую ось для дифракции плоской электромагнитной волны на радиально-симметричной бинарной линзе в плоскости zx.

В качестве примера был выбран расчет поля от бинарной цилиндрической линзы.

При расчете были использованы следующие параметры: радиус апертуры R=4,82 λ , фокусное расстояние $f=4,82\lambda$. На рисунках 2, 3 приведены результаты расчета проекции вектора Умова-Пойтинга на оптическую ось для дифракции плоской электромагнитной волны на бинарной радиально-симметричной линзе на различных расстояниях от оптического элемента. При этом на рисунках черный цвет соответствует максимальному значению. Приведенные выше результаты показывают работоспособность приведенного алгоритма. Разработанный метод снижает требования к вычислительным ресурсам, по сравнению с многомерными разностными методами. Анализ полученных результатов показывает, что максимум интенсивности в фокусе линзы примерно в четыре раза меньше значения, рассчитанного в скалярном приближении Кирхгофа. Однако, несмотря на это, бинарная линза сохраняет свои фокусирующие свойства. Следует отметить, что в отличие от скалярной теории, фокальное пятно имеет слегка вытянутую форму. Это объясняется тем, что в рамках электромагнитной теории не существует радиально-симметричных решений даже в случае дифракции плоской волны на радиально-симметричном объекте. Радиальная симметрия нарушается за счет наличия поляризации у падающей электромагнитной волны.

Заключение

В работе предложен компактный математический аппарат для решения задач дифракции плоской электромагнитной волны на дифракционном оптическом элементе. Математический аппарат позволяет однообразно описать различные задачи дифракционной оптики и свести многие задачи к решению системы обыкновенных дифференциальных уравнений с различными начальными условиями. Это позволяет в свою очередь использовать технику параллельных вычислений. Предложенные в работе методы апробированы на решении задачи дифракции плоской электромагнитной волны на бинарной линзе Френеля.

Литература

- 1. Ландау Л.Д., Лифшиц Е.М. Теоретическая физика // М., Наука. Т. 3. 1973. 504 с.
- 2. Методы компьютерной оптики // М., Физматлит. 2000. 688 с.

Scattering theory methods for solving the problems of diffraction optics

S.G. Volotovsky, N.L. Kazanskiy, S.I. Kharitonov Image Processing Systems Institute of RAS, Samara

Abstract

The paper proposes a method for solving the system of Maxwell's equations for the case of diffraction of a plane electromagnetic wave by a diffractive optical element shaped as a thin plate with a microrelief. The calculation was performed within the framework of the rigorous electromagnetic theory. The method is based on reducing the original system of Maxwell's equations to a system of integro-differential equations.

<u>Citation</u>: Volotovsky SG, Kazanskiy NL, Kharitonov SI. Scattering theory methods for solving the problems of diffraction optics. Computer Optics 2001; 21: 23-30.

References

 Landau LD, Lifshits EM. Course of theoretical physics. Vol 3: Quantum mechanics, non-relativistic theory. 3rd ed. Pergamon Press; 1981.

[2] Soifer VA, ed. Methods of computer optics [In Russian]. Moscow: "Fizmatlit" Publisher; 2000.