

ЭЛЕКТРОДИНАМИКА И РАСПРОСТРАНЕНИЕ РАДИОВОЛН

УДК 537.8;517.958(075.8)

ВЫЧИСЛЕНИЕ СКОРОСТИ РАСПРОСТРАНЕНИЯ ЭЛЕКТРОМАГНИТНОГО ПОЛЯ В СРЕДЕ С ВКЛЮЧЕНИЯМИ

© 2019 г. В. П. Иванов*

*Институт машиноведения им. А.А. Благонравова,
Российская Федерация, 119334 Москва, ул. Бардина, 4*

*E-mail: icenter@imash.ru

Поступила в редакцию 06.02.2018 г.

После доработки 06.02.2018 г.

Принята к публикации 28.02.2018 г.

Исследованы два варианта метода вычисления скорости распространения электромагнитного поля в среде с включениями с помощью теории многократного рассеяния на основе явления дифракции электромагнитной волны на частицах сферической формы Q -слоистой решетки и на Q -частицах, расположенных внутри волновода вдоль его оси.

DOI: 10.1134/S0033849419050061

ВВЕДЕНИЕ

С точки зрения теории распространения электромагнитного поля наличие большого количества частиц в среде может привести не только к ослаблению этого поля через механизм рассеяния, но и изменению скорости распространения поля в среде с частицами, что необходимо учитывать, например, при анализе сдвига спектра частот излучения из-за эффекта Доплера. Процесс распространения монохроматического звукового и электромагнитного поля в среде с частицами описывается скалярным и векторным уравнениями Гельмгольца соответственно. Теоретические исследования и эксперименты показывают, что скорость распространения звука в жидкости с пузырьками газа или пара, которая описывается скалярным уравнением Гельмгольца, может меняться на один-два порядка в зависимости от концентрации и размера пузырьков [1–5]. Следовательно, скорость распространения электромагнитных волн в среде с частицами также должна зависеть от свойств, концентрации и размера частиц. В предлагаемой статье в развитие работ [3–5] для электромагнитных волн предложен следующий способ вычисления скорости распространения возмущений. В пространстве с заданной скоростью распространения поля (в вакууме это скорость света) выделяется область D , заполненная частицами сферической формы, и исследуется задача дифракции стороннего поля на этом множестве частиц. Далее предполагается, что область D без частиц представляет собой прозрачное тело с произвольной скоростью распространения поля, и решается задача дифракции того же стороннего поля на прозрачном теле D .

Из условия равенства вне области D поля, рассеянного на частицах и на прозрачном теле, найдется величина скорости распространения поля в прозрачном теле D , и эта скорость полагается равной эффективной скорости распространения поля в среде с частицами.

При произвольном расположении частиц в пространстве анализ физического механизма изменения скорости распространения электромагнитного поля затруднен из-за сложного поведения дифракционного поля на совокупности частиц. Поэтому механизм изменения скорости света за счет многократного рассеяния на частицах будем исследовать в средах, в которых частицы расположены регулярно, а именно, в виде соответствующих решеток. Рассмотрим две модели многократного рассеяния. В первой модели в качестве области D рассматривается шар D_R и для обеспечения механизма многократного рассеяния исследуется задача дифракции плоской волны на сферической Q -слоистой решетке элементов сферической формы малых волновых размеров, погруженной в шар D_R . Расстояние между центрами элементов решетки порядка двух-трех диаметров элементов. Полученное решение сравнивается с решением задачи дифракции плоской волны на прозрачном шаре D_R , заполненном средой с другими параметрами распространения.

1. ПОСТАНОВКА ЗАДАЧИ ДИФРАКЦИИ НА СФЕРИЧЕСКОЙ РЕШЕТКЕ

Рассмотрим задачу дифракции плоской волны $E_x^0 = \sqrt{\mu_0/\epsilon_0} H_y^0 = E \exp(ik_0 z)$, $k_0^2 = (\omega/c)^2 \epsilon_0 \mu_0$ – вол-

новое число, ω – круговая частота, c – скорость света, \vec{E} – вектор напряженности электрического поля, ϵ_0, μ_0 – относительная диэлектрическая и магнитная проницаемости среды, на сферической Q -слоистой решетке. В сферической системе координат с полюсом в O координаты центра шара D_{qnm} задаются соотношениями:

$$D_{qnm} = \{r_{qnm}^0, \theta_{qnm}^0, \varphi_{qnm}^0 : r_{qnm}^0 = R_q, \\ R_q = (q-1)R, \quad R = R^*/Q, \quad q = 1, \dots, Q.$$

При $q > 1$ углы $\theta_{qnm}^0 = \theta_{qn}^0 = \pi(n-1)/2q, n = 1, \dots, 2q+1, \varphi_{qnm}^0 = 2\pi(m-1)/M_{qn}, m = 1, \dots, M_{qn}$.

Если $n \leq q+1$, то $M_{qn} = 2n-1$, если $n \geq q+1$, то $M_{qn} = 2(2q+1-n)+1$, волновой радиус k_0R^* не мал. Для $q=1$ в точке O располагается центр шара D_{111} . Множество сфер S_q радиусом R_q с элементами D_{qnm} будем называть сферической Q -слоистой решеткой элементов D_{qnm} с центром в O . При такой геометрии расстояние между центрами элементов в сферической Q -слоистой решетке порядка R , а число элементов равно

$$N_Q = \sum_{q=2}^Q \sum_{n=1}^{N_q} M_{qn} + 1,$$

поэтому при конечной величине k_0R^* эффект взаимного рассеяния поля на частицах в Q -слоистой сферической решетке должен быть конечным.

Обозначим через DR внешность элементов Q -слоистой решетки $DR = R^3 \setminus \bigcup_{q=1}^Q \bigcup_{n,m} \bar{D}_{qnm}$ (\bar{D}_{qnm} – замыкание области D_{qnm}). Введем локальную декартову систему координат с началом в центре шара D_{qnm} , оси которой одинаково ориентированы и параллельны осям основной декартовой системы координат с центром в O_c . Введем также согласованную локальную сферическую систему координат $(r_{qnm}, \theta_{qnm}, \varphi_{qnm})$ с полюсом в центре шара D_{qnm} , полярной осью, совпадающей с осью z локальной декартовой системы и одинаково ориентированными полярным расстоянием и долготой основной и локальной сферических координатных систем. Пусть на сферическую Q -слоистую решетку из пространства DR падает плоская электромагнитная волна, имеющая отличную от нуля декартову компоненту

$$E_x^0 = \sqrt{\mu_0/\epsilon_0} H_y^0 = E \exp(ik_0z),$$

где \vec{E}, \vec{H} – векторы напряженности электрического и магнитного поля, ϵ_0, μ_0 – относительная диэлектрическая и магнитная проницаемости среды в области DR .

Если среда в области DR -вакуум, то $\epsilon_0 = \mu_0 = 1$. Для упрощения решения исследуем задачу дифракции плоской волны на частицах D_{qnm} сфери-

ческой формы с абсолютно проводящей поверхностью в предположении, что все частицы одного размера. Поверхность шара D_{qnm} обозначим S_{qnm} . Будем исследовать электромагнитное поле в диапазоне частот, для которого волновой размер k_0a мал, а отношение расстояния между центрами частиц к диаметру частицы конечно. Представим векторы \vec{E}, \vec{H} в виде суммы падающего и рассеянного поля:

$$\vec{E} = \vec{E}_0 + \vec{E}_1, \quad \vec{H} = \vec{H}_0 + \vec{H}_1,$$

где \vec{E}_0, \vec{E}_1 – падающая и рассеянная части напряженности электрического поля, \vec{H}_0, \vec{H}_1 – падающая и рассеянная части напряженности магнитного поля. Векторы напряженности электрического и магнитного поля в области DR удовлетворяют уравнениям Максвелла

$$\text{rot } \vec{H} = -i(\omega\epsilon_0/c)\vec{E}, \quad \text{rot } \vec{E} = i(\omega\mu_0/c)\vec{H}, \\ \text{div } \vec{E} = 0, \quad \text{div } \vec{H} = 0. \quad (1)$$

Рассеянная составляющая векторов \vec{E} и \vec{H} должна быть ограничена по модулю в области DR при $\text{Im}k_0 > 0$. На поверхности сферы S_{qnm} должны выполняться условия сопряжения

$$[\vec{n}, \vec{E}]_{S_{qnm}} = 0, \quad [\vec{n}, \vec{H}]_{S_{qnm}} = 0, \quad (2)$$

где $[\ , \]$ – векторное произведение, \vec{n} – внешняя нормаль к сфере S_{qnm} . Ищется дважды непрерывно дифференцируемое внутри области DR и непрерывное вплоть до границы области решение задачи (1), (2).

Будем искать решение задачи (1), (2) в области DR с помощью потенциалов Дебая электрического U и магнитного V типов, которые удовлетворяют скалярному уравнению Гельмгольца

$$(\Delta + k_0^2)\Pi_{e,m} = 0, \quad k_0 = \omega/c, \quad \Pi_e = U, \quad \Pi_m = V. \quad (3)$$

Представим потенциалы Дебая U и V в виде сумм $U = U_0 + U_1$ и $V = V_0 + V_1$, где U_0 и V_0 – потенциалы, отвечающие падающему полю. Рассеянная составляющая потенциалов U_1 и V_1 должна быть ограничена по модулю в области D при $\text{Im}k_0 > 0$. На поверхности сферы S_{qnm} должны выполняться условия равенства нулю касательных составляющих электромагнитного поля, выписанные на границе S_{qnm} , через потенциалы Дебая:

$$\left. \frac{\partial(r_{qnm}(U_0 + U_1))}{\partial n} \right|_{S_{qnm}} = 0, \quad (4)$$

$$(V_0 + V_1)|_{S_{qnm}} = 0, \quad (5)$$

где $d/\partial n$ – производная по нормали к поверхности S_{qnm} , направленная из области D_{qnm} , r_{qnm} – расстояние во вспомогательной сферической системе координат. Соотношения, связывающие потенциа-

лы Дебая с проекциями электромагнитного поля внутри D в сферической системе координат (r, θ, φ) , связанной с центром O_c , задаются по формулам

$$\begin{aligned} E_r &= \frac{\partial^2(rU)}{\partial r^2} + k^2(rU), \\ E_\theta &= \frac{1}{r} \frac{\partial^2(rU)}{\partial \theta \partial r} + \frac{i\omega\mu}{cr \sin \theta} \frac{\partial(rV)}{\partial \varphi}, \\ H_\theta &= \frac{ck^2}{i\omega\mu r \sin \theta} \frac{1}{\partial \varphi} \frac{\partial(rU)}{\partial \varphi} + \frac{1}{r} \frac{\partial^2(rV)}{\partial \varphi \partial r}, \\ H_r &= \frac{\partial^2(rV)}{\partial r^2} + k^2(rV), \\ E_\varphi &= -\frac{i\omega\mu}{cr} \frac{\partial(rV)}{\partial \theta} + \frac{1}{r \sin \theta} \frac{\partial^2(rU)}{\partial \varphi \partial r}, \\ H_\varphi &= \frac{1}{r \sin \theta} \frac{\partial^2(rV)}{\partial \varphi \partial r} - \frac{ck^2}{i\omega\mu r} \frac{\partial(rU)}{\partial \theta}. \end{aligned} \tag{7}$$

В соотношениях (7) вне шара D волновое число k заменяется на k_0 .

Решение задачи для потенциала Дебая U_1 следует искать в виде потенциалов для уравнения Гельмгольца простого слоя

$$\begin{aligned} U_1(\bar{x}) &= \sum_{q=1}^Q \sum_{n=1}^{N_q} \sum_{m=1}^{M_{nq}} \int_{S_{qnm}} v_{qnm}(\bar{\xi}_{qnm}) G_0(\bar{x}, \bar{\xi}_{qnm}) ds, \\ G_0 &= \frac{\exp(ik_0 R_{qnm})}{4\pi R_{qnm}}, \end{aligned} \tag{8}$$

где через G_0 обозначено фундаментальное решение уравнения Гельмгольца, отвечающее волновому числу k_0 , R_{qnm} – расстояние от точки интегрирования до точки наблюдения в локальной сферической системе координат, v_{qnm} – неизвестные плотности потенциалов. Потенциал Дебая V_1 будем искать в виде суммы потенциалов двойного слоя для уравнения Гельмгольца

$$\begin{aligned} V_1(\bar{x}) &= \sum_{q=1}^Q \sum_{n=1}^{N_q} \sum_{m=1}^{M_{nq}} \int_{S_{qnm}} w_{qnm}(\bar{\xi}_{qnm}) \frac{\partial}{\partial n} G_0(\bar{x}, \bar{\xi}_{qnm}) ds, \\ G_0 &= \frac{\exp(ik_0 R_{qnm})}{4\pi R_{qnm}}, \end{aligned} \tag{9}$$

где w_{qnm} – неизвестные плотности потенциалов, $\partial/\partial n$ – производная по нормали в точке интегрирования. Из теории дифракции на шаре малого волнового диаметра известно, что плотности v_{qnm} и w_{qnm} можно искать в виде

$$v_{qnm} = [a_{1qnm} P_1^1(\cos \theta_{qnm}) + a_{2qnm} P_2^1(\cos \theta_{qnm})] \cos(\varphi_{qnm}), \tag{10}$$

$$w_{qnm} = [c_{1qnm} P_1^1(\cos \theta_{qnm}) + c_{2qnm} P_2^1(\cos \theta_{qnm})] \sin(\varphi_{qnm}), \tag{11}$$

где $a_{1qn}, a_{2qnm}, c_{1qnm}, c_{2qnm}$ – неопределенные коэффициенты, $P_n^m(x)$ – присоединенные полиномы Лежандра, $(\theta_{qnm}, \varphi_{qnm})$ – сферические координаты в локальной системе.

Воспользуемся свойствами потенциалов для уравнения Гельмгольца простого и двойного слоя. Подставим представления (8), (9) в краевые условия на поверхности S_{qnm} . В результате получим систему интегральных уравнений для вычисления плотностей v_{qnm} и w_{qnm} . Далее используем представления (10) и представления сферических функций в разных системах координат –

$$\begin{aligned} &h_q^{(1)}(kr_j) P_q^p(\cos \theta_j) \exp(ip\varphi_j) = \\ &= \sum_{n=0}^{\infty} \sum_{m=-n}^n Q_{mnpq}^{(1)}(r_j^i, \theta_j^i, \varphi_j^i) j_n(kr_j) P_n^m(\cos \theta_j) \exp(im\varphi_j), \\ &Q_{mnpq}^{(1)}(r_j^i, \theta_j^i, \varphi_j^i) = \frac{i^{n-q} (2n+1)(n-m)!}{(n+m)!} \times \\ &\times \sum_{\sigma=n-q}^{n+q} i^\sigma b_\sigma^{(qpnm)} h_\sigma^{(1)}(kr_j^i) P_\sigma^{p-m}(\cos \theta_j^i) \exp(i(p-m)\varphi_j^i). \end{aligned} \tag{12}$$

Здесь $(r_i, \theta_i, \varphi_i)$ и $(r_j, \theta_j, \varphi_j)$ – сферические координаты в i -й и j -й системах координат соответственно, $(r_j^i, \theta_j^i, \varphi_j^i)$ – координаты j -го центра в i -й системе координат, $j_n(x)$, $h_n^{(1)}(x)$ – сферические функции Бесселя и Ганкеля, коэффициенты Клебша–Гордана $b_i^{(qjnm)}$. Коэффициенты Клебша–Гордана $b_i^{(qjnm)}$ определены в [6]. Применяя представления (10), (12) в совокупности с методом Галеркина, получаем систему алгебраических уравнений для вычисления коэффициентов a_{1qn}, a_{2qnm} :

$$\begin{aligned} &\sum_{q=1}^Q \sum_{n=1}^{N_q} \sum_{m=1}^{M_{nq}} (x_{1qnm} A_{qnmpl} + x_{2qnm} B_{qnmpl}) = b_{pjl}, \\ &p = 1, \dots, Q, \quad j = 1, \dots, N_j, \quad l = 1, \dots, M_{pj}, \\ &\sum_{q=1}^Q \sum_{n=1}^{N_q} \sum_{m=1}^{M_{nq}} (x_{1qnm} A_{1qnmpl} + x_{2qnm} B_{1qnmpl}) = b_{1pjl}, \\ &p = 1, \dots, Q, \quad j = 1, \dots, N_j, \quad l = 1, \dots, M_{pj}. \end{aligned} \tag{13}$$

В уравнениях (13) введены обозначения

$$\begin{aligned} x_{1qnm} &= a_{1nm}/E, \quad x_{2qnm} = a_{2qnm}/E, \\ b_{pjl} &= -2 \left(j_1'(k_0 a) + \frac{j_1(k_0 a)}{k_0 a} \right) \exp(ik_0 \theta_{pj}^0), \\ b_{1pjl} &= -2i \left(j_2'(k_0 a) + \frac{j_2(k_0 a)}{k_0 a} \right) \exp(ik_0 \theta_{pj}^0), \\ A_{q^*p^*} &= \delta_{p^*q^*} \left[-\frac{2}{3} + \frac{ik_0^2 a^2}{3} \left(\frac{1}{2} (j_1'(k_0 a) h_1^{(1)}(k_0 a) + \right. \right. \\ &\left. \left. + j_1(k_0 a) h_1^{(1)'}(k_0 a)) + \frac{j_1(k_0 a)}{k_0 a} \right) \right] + (1 - \delta_{p^*q^*}) \frac{ik_0^2 a^2}{3} \times \end{aligned}$$

$$\begin{aligned}
 & \times j_1(k_0 a)(j_1'(k_0 a) + j_1(k_0 a)/(k_0 a)) \times \\
 & \times [2Q_{1111}^{(1)}(k_0 r_{q^*}^{0p^*}, \theta_{q^*}^{0p^*}, \varphi_{q^*}^{0p^*}) - Q_{-1111}^{(1)} \times \\
 & \times (k_0 r_{q^*}^{0p^*}, \theta_{q^*}^{0p^*}, \varphi_{q^*}^{0p^*}) - 4Q_{11-11}^{(1)}(k_0 r_{q^*}^{0p^*}, \theta_{q^*}^{0p^*}, \varphi_{q^*}^{0p^*}) + \\
 & + 2Q_{-11-11}^{(1)}(k_0 r_{q^*}^{0p^*}, \theta_{q^*}^{0p^*}, \varphi_{q^*}^{0p^*})], \\
 A_{1q^*p^*} & = (1 - \delta_{p^*q^*}) \frac{ik_0^2 a^2}{3} j_1(k_0 a)(j_2'(k_0 a) + \\
 & + j_2(k_0 a)/(k_0 a)) [2Q_{1112}^{(1)}(k_0 r_{q^*}^{0p^*}, \theta_{q^*}^{0p^*}, \varphi_{q^*}^{0p^*}) - \\
 - Q_{-1112}^{(1)}(k_0 r_{q^*}^{0p^*}, \theta_{q^*}^{0p^*}, \varphi_{q^*}^{0p^*}) - 12Q_{11-12}^{(1)}(k_0 r_{q^*}^{0p^*}, \theta_{q^*}^{0p^*}, \varphi_{q^*}^{0p^*}) + \\
 & + 6Q_{-11-12}^{(1)}(k_0 r_{q^*}^{0p^*}, \theta_{q^*}^{0p^*}, \varphi_{q^*}^{0p^*})], \\
 B_{1q^*p^*} & = \delta_{p^*p^*} \left[-\frac{6}{5} + \frac{12}{5} ik_0^2 a^2 \left(\frac{1}{2} (j_2'(k_0 a) h_2^{(1)}(k_0 a) + \right. \right. \\
 & \left. \left. + j_2(k_0 a) h_2^{(1)'}(k_0 a)) + \frac{j_2(k_0 a)}{k_0 a} \right) \right] + (1 - \delta_{p^*q^*}) \frac{2ik_0^2 a^2}{5} \times \\
 & \times j_2(k_0 a)(j_2'(k_0 a) + j_2(k_0 a)/(k_0 a)) [6Q_{1212}^{(1)} \times \\
 & \times (k_0 r_{q^*}^{0p^*}, \theta_{q^*}^{0p^*}, \varphi_{q^*}^{0p^*}) - Q_{-1212}^{(1)}(k_0 r_{q^*}^{0p^*}, \theta_{q^*}^{0p^*}, \varphi_{q^*}^{0p^*}) - \\
 & - 36Q_{12-12}^{(1)}(k_0 r_{q^*}^{0p^*}, \theta_{q^*}^{0p^*}, \varphi_{q^*}^{0p^*}) + \\
 & + 6Q_{-12-12}^{(1)}(k_0 r_{q^*}^{0p^*}, \theta_{q^*}^{0p^*}, \varphi_{q^*}^{0p^*})],
 \end{aligned} \tag{14}$$

где $(r_{q^*}^{0p^*}, \theta_{q^*}^{0p^*}, \varphi_{q^*}^{0p^*})$ – координаты центра сферы S_{qnm} в системе координат, связанной с центром сферы S_{p00} ; $j_i'(ka)$, $h_i^{(1)'}(ka)$, $i = 1, 2$ – соответственно производные сферических функций Бесселя и Ганкеля по аргументу, $\delta_{p^*p^*} = 1$, $\delta_{p^*q^*} = 0$, $p^* \rightarrow (pj)$, $q^* \rightarrow (qnm)$.

Решая алгебраическую систему (13), (14), определяем амплитуды асимптотик неизвестных плотностей v_{qnm} , а по формуле (8) вычисляем поле U_1 . Поступая аналогичным образом для вычисления коэффициентов c_{1qnm} , c_{2qnm} , получим следующую систему алгебраических уравнений:

$$\begin{aligned}
 & \sum_{q=1}^Q \sum_{n=1}^{N_q} \sum_{m=1}^{M_{qn}} (y_{1qnm} C_{qnmpl} + y_{2qnm} D_{qnmpl}) = d_{pl}, \\
 & p = 1, \dots, Q, \quad j = 1, \dots, N_j, \quad l = 1, \dots, M_{pj}, \\
 & \sum_{q=1}^Q \sum_{n=1}^{N_q} \sum_{m=1}^{M_{qn}} (y_{1qnm} C_{1qnmpl} + y_{2qnm} D_{1qnmpl}) = d_{1pl}, \\
 & p = 1, \dots, Q, \quad j = 1, \dots, N_j, \quad l = 1, \dots, M_{pj}.
 \end{aligned} \tag{15}$$

В уравнениях (15) введены следующие обозначения:

$$\begin{aligned}
 y_{1q^*} & = c_{1q^*} k_0 / E, \quad y_{2q^*} = c_{2q^*} k_0 / E, \\
 d_{p^*} & = -2j_1(k_0 a) \exp(ik_0 R_p \cos(\theta_{pj}^0)), \\
 d_{1p^*} & = -2ij_2(k_0 a) \exp(iR_p k_0 \cos(\theta_{pj}^0)),
 \end{aligned}$$

$$\begin{aligned}
 C_{q^*p^*} & = \delta_{p^*p^*} \left[\frac{2}{3} + \frac{2ik_0^2 a^2}{3} (j_1'(k_0 a) h_1^{(1)}(k_0 a) + \right. \\
 & \left. + j_1(k_0 a) h_1^{(1)'}(k_0 a)) \right] + (1 - \delta_{p^*q^*}) \frac{ik_0^2 a^2}{3} j_1(k_0 a) j_1'(k_0 a) \times \\
 & \times [2Q_{1111}^{(1)}(k_0 r_{q^*}^{0p^*}) + Q_{-1111}^{(1)}(k_0 r_{q^*}^{0p^*}) + \\
 & + 4Q_{11-11}^{(1)}(k_0 r_{q^*}^{0p^*}) + 2Q_{-11-11}^{(1)}(k_0 r_{q^*}^{0p^*})], \\
 D_{q^*p^*} & = (1 - \delta_{p^*q^*}) \frac{ik_0^2 a^2}{5} j_2(k_0 a) j_2'(k_0 a) [6Q_{1211}^{(1)}(k_0 r_{q^*}^{0p^*}) + \\
 & + Q_{-1211}^{(1)}(k_0 r_{q^*}^{0p^*}) + 12Q_{12-11}^{(1)}(k_0 r_{q^*}^{0p^*}) + 2Q_{-12-11}^{(1)}(k_0 r_{q^*}^{0p^*})], \\
 C_{1q^*p^*} & = (1 - \delta_{p^*q^*}) \frac{ik_0^2 a^2}{3} j_1(k_0 a) j_2'(k_0 a) [2Q_{1112}^{(1)}(k_0 r_{q^*}^{0p^*}) + \\
 & + Q_{-1112}^{(1)}(k_0 r_{q^*}^{0p^*}) + 12Q_{11-12}^{(1)}(k_0 r_{q^*}^{0p^*}) + 6Q_{-11-12}^{(1)}(k_0 r_{q^*}^{0p^*})], \\
 D_{1q^*p^*} & = \delta_{p^*p^*} \left[\frac{6}{5} + \frac{6}{5} ik_0^2 a^2 (j_2'(k_0 a) h_2^{(1)}(k_0 a) + \right. \\
 & \left. + j_2(k_0 a) h_2^{(1)'}(k_0 a)) \right] + (1 - \delta_{p^*q^*}) \frac{ik_0^2 a^2}{5} j_2(k_0 a) \times \\
 & \times j_2'(k_0 a) [6Q_{1212}^{(1)}(k_0 r_{q^*}^{0p^*}) + Q_{-1212}^{(1)}(k_0 r_{q^*}^{0p^*}) + \\
 & + 36Q_{12-12}^{(1)}(k_0 r_{q^*}^{0p^*}) + 6Q_{-12-12}^{(1)}(k_0 r_{q^*}^{0p^*})].
 \end{aligned}$$

Решая алгебраическую систему (15), определяем амплитуды асимптотик неизвестных плотностей w_q , а по формуле (9) вычисляем поле V_1 .

Внутри прозрачного шара D_R для произвольных значений параметров среды шара ϵ^* , μ^* , σ^* решение задачи дифракции на прозрачном шаре можно выписать в явном виде. Оно приведено во многих работах, например, в [6]. Решение ищется в виде потенциалов Дебая электрического U^j и магнитного V^j ($j = 0, 1$) типов. Вне шара D_R потенциалы удовлетворяют уравнениям

$$\begin{aligned}
 (\Delta + k_0^2) \Pi_{e,m} & = 0, \quad k_0^2 = \omega^2 \epsilon_0 \mu_0 / c^2, \\
 \Pi_e & = U^0, \quad \Pi_m = V^0,
 \end{aligned} \tag{16}$$

(причем потенциалы должны быть ограничены по модулю при $\text{Im} k_0 > 0$ в области вне шара D), а внутри D – уравнениям

$$\begin{aligned}
 (\Delta + k^2) \Pi_{e,m} & = 0, \quad k^2 = (\omega^2 \epsilon^* \mu^* + i4\pi \sigma^* \omega \mu^*) / c^2, \\
 \Pi_e & = U^1, \quad \Pi_m = V^1.
 \end{aligned} \tag{17}$$

На поверхности S шара D_R для потенциалов Дебая, удовлетворяющих (16), (17), выполняются условия сшивания:

$$\begin{aligned}
 \frac{k_0^2}{\mu_0} (U_0^0 + U_1^0) & = \frac{k^2}{\mu_1} U^1 \Big|_S, \quad \frac{\partial(r(U_0^0 + U_1^0))}{\partial n} = \frac{\partial(rU^1)}{\partial n} \Big|_S, \\
 U^0 & = U_0^0 + U_1^0, \quad \mu_0 (V_0^0 + V_1^0) = \mu_1 V^1 \Big|_S, \\
 \frac{\partial(r(V_0^0 + V_1^0))}{\partial n} & = \frac{\partial(rV^1)}{\partial n} \Big|_S, \quad V^0 = V_0^0 + V_1^0,
 \end{aligned} \tag{18}$$

где d/dn – производная по нормали к поверхности S , направленная вне области D , r – расстояние в сферической системе координат. Для рассеянной составляющей потенциала Дебая U_0^1 электрического типа и V_0^1 магнитного типа в сферической системе координат, приведем взятые из работы [6] формулы

$$\begin{aligned}
 U_0^1(r, \theta, \varphi) &= -\frac{E \cos \varphi}{ik_0} \sum_{n=1}^{\infty} i^n \frac{2n+1}{n(n+1)} \times \\
 &\times \frac{k\mu_0 \psi'_n(k_0 R^*) - k_0 \mu^* \chi_n(k R^*) \psi_n(k_0 R^*)}{k\mu_0 \zeta'_n(k_0 R^*) - k_0 \mu^* \chi_n(k R^*) \zeta_n(k_0 R^*)} \times \\
 &\times P_n^1(\cos \theta) h_n^{(1)}(k_0 r), \\
 V_0^1(r, \theta, \varphi) &= -\frac{E \sin \varphi}{ik_0} \sqrt{\frac{\epsilon_0}{\mu_0}} \sum_{n=1}^{\infty} i^n \frac{2n+1}{n(n+1)} \times \\
 &\times \frac{k_0 \mu^* \psi'_n(k_0 R^*) - k\mu_0 \chi_n(k R^*) \psi_n(k_0 R^*)}{k_0 \mu^* \zeta'_n(k_0 R^*) - k\mu_0 \chi_n(k R^*) \zeta_n(k_0 R^*)} \times \\
 &\times P_n^1(\cos \theta) h_n^{(1)}(k_0 r).
 \end{aligned} \tag{19}$$

Здесь $\psi_n(x) = x j_n(x)$, $\zeta_n(x) = x h_n^{(1)}(x)$, $\chi_n(x) = \psi'_n(x)/\psi_n(x)$, $j_n(x)$, $h_n^{(1)}(x)$ – сферические функции Бесселя и Ганкеля, $\psi'_n(x)$, $\zeta'_n(x)$ – производная по аргументу, $P_n^m(x)$ – присоединенные полиномы Лежандра.

Обозначим через \vec{E}_m , \vec{H}_m электромагнитное поле дифракции на прозрачном шаре, через \vec{E}_p , \vec{H}_p электромагнитное поле дифракции на Q -слойной решетке и потребуем, чтобы поля и их касательные составляющие были равны в замкнутой области $r \geq R^*$

$$\begin{aligned}
 (\vec{E}_m, \vec{H}_m)_{r \geq R^*} &= (\vec{E}_p, \vec{H}_p)_{r \geq R^*}, \\
 (\vec{E}_m, \vec{H}_m)_{\tau, r \geq R^*} &= (\vec{E}_p, \vec{H}_p)_{\tau, r \geq R^*}.
 \end{aligned} \tag{20}$$

Считая поле дифракции на решетке известным, подставим в (20) соотношения (18). Путем интегрирования по сфере $r = R^*$ получаем нелинейные уравнения для вычисления параметров ϵ^* , μ^* , σ^* . Если среды не ферромагнетики, то магнитная проницаемость в приведенных выше задачах известна и равна 1.0. В этом случае достаточно решить задачу определения потенциала Дебая электрического или магнитного типа для Q -слойной решетки и прозрачного шара и сравнить эти потенциалы по первому соотношению формулы (20).

2. ЭЛЕКТРОМАГНИТНОЕ ПОЛЕ В ВОЛНОВОДЕ

Во второй модели для обеспечения механизма многократного рассеяния исследуется распро-

странение электромагнитного поля через плоскую многослойную решетку. Она представляет собой Q плоскостей (слоев) $z_c = \text{const}$. На слоях периодически вдоль осей x, y расположены центры элементов сферической формы, волновой радиус ka элементов не мал. Решетка погружена в слой толщиной $(Q+1)L$, $2a/L \leq 0.5$, L – расстояние между плоскостями, на которых расположены центры элементов двоякопериодической решетки. Для магнитной составляющей поля такая задача эквивалентна задаче распространения нормальной волны в направляющей системы вида бесконечного волновода прямоугольного поперечного сечения, на оси которого на отрезке длиной $(Q+1)L$ располагаются центры Q -частиц сферической формы, волновой диаметр которых не мал, а расстояние между центрами конечно. В качестве области D рассматривается расположенный внутри волновода конечный слой толщиной $(Q+1)L$ с другими параметрами распространения. Для вычисления скорости распространения поля при $z > (Q+1)L$ сравнивается распространяющаяся составляющая поля дифракции на Q -частицах с полем в волноводе, прошедшим через слой длиной $(Q+1)L$.

Для волновода с частицами рассмотрим спектр излучения, для которого волновой размер частиц $ka \leq 0.5$. Пространство внутри волновода W будем характеризовать параметрами ϵ и μ (ϵ – диэлектрическая, μ – магнитная проницаемости). Для вакуума параметры $\epsilon = \mu = 1$. На оси волновода размещены частицы сферической формы D_q , $q = 1, \dots, Q$. Радиус частицы D_q равен a , ее центр расположен в точке с координатами $(0, 0, (q-1)L)$, так что начало декартовой системы совпадает с центром первой частицы. Для упрощения решения будем считать поверхность частицы D_q идеально проводящей. Обозначим через

$D_q R = W \setminus \bigcup_{q=1}^Q \bar{D}_q$ (\bar{D}_q – замыкание области D_q). В области $D_q R$ из полупространства $z < 0$ на конечное множество частиц D_q падает электромагнитное поле. Представим полное поле в виде суммы падающего поля и рассеянной части. Векторы напряженности полного электрического \vec{E} -поля и магнитного \vec{H} -поля в области $D_q R$ удовлетворяют уравнениям Максвелла

$$\begin{aligned}
 \text{rot} \vec{H} &= -i(\omega \epsilon / c) \vec{E}, \quad \text{rot} \vec{E} = i(\omega \mu / c) \vec{H}, \\
 \text{div} \vec{E} &= 0, \quad \text{div} \vec{H} = 0,
 \end{aligned} \tag{21}$$

где ω – круговая частота, c – скорость распространения света в вакууме. Из уравнений (21) следует, что в кусочно-однородной изотропной среде без

локальных источников векторы \vec{E} и \vec{H} удовлетворяют векторным уравнениям Гельмгольца

$$(\Delta + k^2)\vec{E} = 0, (\Delta + k^2)\vec{H} = 0, \\ k^2 = k_0^2 \epsilon \mu, k_0 = \omega/c,$$

где k – волновое число поля в области $D_q R$. На стенке волновода и на поверхностях S_q шаров D_q ($q = 1, \dots, Q$) должно выполняться условие обращения в нуль касательной составляющей электрического поля \vec{E} . Если в волноводе распространяется электромагнитное поле, то рассеянная часть векторов \vec{E} и \vec{H} должна быть ограничена по модулю в области $D_q R$ при $\text{Im } k > 0$. Особенность распространения электромагнитных волн в волноводах заключается в том, что существует критическая длина волны, и волна с большей длиной в волноводе не распространяется. Если μ^*, ϵ^* – произвольные константы, характеризующие среду с включениями, то для вычисления этих констант среды нужно исследовать задачу распространения как электрической волны в волноводе (H_z -компонента равна нулю), так и задачу распространения магнитной волны (E_z -компонента равна нулю). Если материал среды и частиц не ферромагнетик, то с высокой точностью можно положить $\mu^* = 1.0$. В этом случае достаточно исследовать задачу дифракции в волноводе или электрических, или магнитных волн.

Далее исследуем магнитные волны, для которых E_z -компонента электромагнитного поля равна нулю. Пусть распространяющаяся из бесконечности при $z < 0$ в области D магнитная волна имеет вид

$$H_z^0 = H \cos(\pi(x - l_1)/2l_1) \exp(ih_{10}z) \exp(-i\omega t),$$

где $h_{10} = \sqrt{k^2 - g_{10}^2} > 0$, $E_z^0 = 0$, множитель $\exp(-i\omega t)$ далее опускаем. Параметр $h = h_{nm} = \sqrt{k^2 - g_{nm}^2}$, где g_{nm} – собственные значения задачи Дирихле или Неймана для уравнения Лапласа в поперечном сечении волновода, называется продольным волновым числом. Потребуем, чтобы поперечный волновой размер волновода лежал в диапазоне $g_{10}l_1 < kl_1 < g_{20}l_1$, где g_{10}, g_{20} – первое и второе в порядке возрастания отличные от нуля собственные значения задачи Неймана уравнения Лапласа, определенные в поперечном сечении волновода. В этом случае тип волны, распространяющейся в волноводе при $z < -L$, сохранится при $z > QL$, т.е. новых нормальных волн в волноводе в процессе дифракции на частицах не возникнет. Обозначим H_z -компоненту полного магнитного поля в волноводе через U и примем $U = U_0 + U_1$, где $U_0 = H_z^0$, U_1 – рассеянная на частицах часть магнитного по-

ля. Поле U_1 внутри волновода удовлетворяет скалярному однородному уравнению Гельмгольца

$$(\Delta + k^2)U_1 = 0, k^2 = k_0^2 \epsilon \mu, k_0 = \omega/c, \quad (22)$$

где k – волновое число в области Π , $\partial U_1 / \partial n|_{\Gamma} = 0$, Γ – боковая поверхность волновода, n – нормаль к боковой поверхности, направленная внутрь области определения поля. Поле U_1 ограничено в области $D_q R$ при $\text{Im } k > 0$. На поверхности сфер D_q должны выполняться условия

$$\partial(U_0 + U_1) / \partial n|_{S_q} = 0, q = 1, \dots, Q. \quad (23)$$

Здесь $\partial / \partial n$ – производная по нормали к сфере S_q , направленная из шара D_q .

Решение задачи (22), (23) можно представить в виде суммы потенциалов простого слоя для уравнения Гельмгольца со специальным ядром $G(\vec{x}, \vec{\xi}_q)$ в виде функции Грина для бесконечного волновода квадратного поперечного сечения с идеально проводящими стенками

$$U_1(\vec{x}) = \sum_{q=1}^Q \int_{S_q} v_q(\vec{\xi}_q) G(\vec{x}, \vec{\xi}_q) ds, \vec{x} = (x, y, z) \in D, \quad (24) \\ \vec{\xi}_q = (\xi_q, \eta_q, \zeta_q) \in S_q.$$

Подставляя представление (24) в краевые условия (23) и пользуясь свойствами потенциала простого слоя для уравнения Гельмгольца, получим систему интегральных уравнений для вычисления плотностей v_q :

$$-v_p(\vec{\xi}_{1p})/2 + \sum_{q=1}^Q \int_{S_q} v_q(\vec{\xi}_q) \frac{\partial}{\partial n_1} G(\vec{\xi}_{1p}, \vec{\xi}_q) ds = \\ = -\partial U_0(\vec{\xi}_{1p}) / \partial n_1, p = 1, \dots, Q, \quad (25)$$

$\partial / \partial n_1$ – производная по внешней к поверхности S_p нормали в точке $\vec{\xi}_{1p}$. При решении системы уравнений (25) удобно представление функции G , построенное методом отражения от стенок волновода

$$G = \sum_{n,m=-\infty}^{\infty} \frac{\exp(ikR_{nm})}{4\pi R_{nm}}, \\ R_{nm} = \sqrt{(x - \xi - 2nl_1)^2 + (y - \eta - 2ml_1)^2 + (z - \zeta)^2}.$$

При условии $ka, h_{10}a \leq 0.5$ плотность v_p можно искать в виде

$$v_p = \cos \varphi_p \sum_{\beta=1}^B a_{p\beta} P_{\beta}^1(\cos \theta_p), \quad (26)$$

где $a_{p\beta}$, $\beta = 1, B$, $p = 1, \dots, Q$ – неопределенные коэффициенты, (θ_p, φ_p) – сферические координаты с полюсом в центре сферы S_p . При вычислении с точностью до четвертого знака параметр $B = 5$. Подставим в систему (25) представление (26) и

представление сферических функций в разных системах координат (12).

Применяя метод Галеркина, получаем систему алгебраических уравнений для вычисления неизвестных $x_{q\beta} = a_{q\beta} h_{10} / (2H)$:

$$\sum_{q=1}^Q \sum_{\beta=1}^B x_{q\beta} A_{q\beta p \alpha} = b_{p \alpha}, \quad p = 1, \dots, Q, \quad \alpha = 1, \dots, B, \quad (27)$$

$$x_{q\beta} = a_{q\beta} h_{10} / (2H),$$

где

$$b_{p \alpha} = - \int_0^{\pi} P_{\alpha}^1(\cos \theta_p) \sin \theta_p \left\{ \frac{\pi \sin \theta_p}{4 l_1 h_{10}} \left[J_0 \left(\frac{\pi a \sin \theta_p}{2 l_1} \right) - J_2 \left(\frac{\pi a \sin \theta_p}{2 l_1} \right) \right] + i \cos \theta_p J_1 \left(\frac{\pi a \sin \theta_p}{2 l_1} \right) \right\} d \theta_p, \quad (28)$$

$$A_{q\beta p \alpha} = \delta_{p \alpha p \alpha} \frac{1}{2 \alpha + 1 (\alpha - 1)!} \{ 1 + 2 [j_{\alpha}'(k_0 a) h_{\epsilon 1}^{(1)}(k_0 a) + j_{\alpha}(k_0 a) h_{\alpha}^{(1)'}(k_0 a)] \} + (1 - \delta_{q\beta p \alpha}) i k_0^2 a^2 j_{\alpha}'(k_0 a) j_{\beta}(k_0 a) \times$$

$$\times \sum_{n, m = -\infty}^{\infty} \left[\frac{(\beta + 1)!}{(2\beta + 1)(\beta - 1)!} Q_{|\beta 1 \alpha}^{(1)}(k_0 r_{qnm}^{0p}, \theta_{qnm}^{0p}, \varphi_{qnm}^{0p}) - \frac{1}{2\beta + 1} Q_{-\beta 1 \alpha}^{(1)}(k_0 r_{qnm}^{0p}, \theta_{qnm}^{0p}, \varphi_{qnm}^{0p}) - \frac{(\alpha + 1)!(\beta + 1)!}{(\alpha - 1)!(2\beta + 1)(\beta - 1)!} Q_{|\beta - 1 \alpha}^{(1)}(k_0 r_{qnm}^{0p}, \theta_{qnm}^{0p}, \varphi_{qnm}^{0p}) + \frac{(\alpha + 1)!}{(\alpha - 1)!(2\beta + 1)} Q_{-\beta - 1 \alpha}^{(1)}(k_0 r_{qnm}^{0p}, \theta_{qnm}^{0p}, \varphi_{qnm}^{0p}) \right],$$

$\delta_{p \alpha p \alpha} = 1, \delta_{q\beta p \alpha} = 0; q, p = 1, \dots, Q; \alpha, \beta = 1, \dots, B; J_n(x)$ – функция Бесселя. $(r_{qnm}^{0p}, \theta_{qnm}^{0p}, \varphi_{qnm}^{0p})$ – координаты центра qnm – элемента двоякопериодической решетки в системе координат, связанной с центром элемента $p = p00$.

Решая алгебраическую систему (27), (28) определяем амплитуды асимптотик неизвестных

плотностей v_q , а по формуле (24) вычисляем поле U_1 . В процессе рассеяния поля на частицах образуется не только дифракционное поле U_1 , но и так называемая эффективная скорость распространения волн в среде с частицами. Эту скорость определим следующим образом. Пусть внутри волновода с параметрами среды ϵ, μ размещен слой $S = \{(x, y, z): -l_1 \leq x, y \leq l_1, -L \leq z \leq QL\}$ диэлектрика с параметрами среды $\epsilon'_s = \epsilon_s + 4\pi i \sigma_s / \omega, \mu_s = 1$, где σ_s – проводимость среды слоя. Материал среды слоя будем считать не ферромагнетиком. Из полупространства $z < 0$ на слой S падает стороннее поле в виде магнитной волны

$$H_z^0 = H \cos(\pi(x - l_1) / 2l_1) \exp(ih_{10}z).$$

Требуется найти амплитуду прошедшей через слой волны при $z > QL$. Будем считать, что поперечный волновой размер волновода, содержащего диэлектрический слой, также лежит в диапазоне $g_{10}l_1 < kl_1 < g_{20}l_1$. Магнитное поле удовлетворяет: вне S однородному уравнению Гельмгольца (22); внутри S тому же уравнению (22), в котором ϵ и μ надо заменить на ϵ'_s, μ_s , – и однородным условиям Неймана на границе поперечного сечения. В процессе распространения волны H_z^0 в волноводе со слоем диэлектрика при $z < 0$ образуется отраженная волна, внутри слоя – стоячая волна с волновым числом $k_s^2 = k_0^2 \epsilon'_s \mu_s$, а вне слоя при $z > QL$ возбуждается прошедшая волна. Амплитуды этих волн вычисляются из условий равенства касательных составляющих магнитного поля H_z на границах слоя при $z = -L$ и $z = QL$. Решение этой задачи известно [7]. Прошедшая через слой волна имеет вид

$$H_{zs} = H_{ps} H \cos(\pi(x - l_1) / 2l_1) \exp(ih_{10}z),$$

где

$$H_{ps} = \frac{4\lambda \exp(-ih_{10}L)}{(1 + \lambda)^2 \exp(iQL(h_{10} - h_{10}^1) - ih_{10}^1 L) - (1 - \lambda)^2 \exp(iQL(h_{10} + h_{10}^1) + ih_{10}^1 L)},$$

$$\lambda = \mu_1 h_{10} / \mu h_{10}^1, \quad h_{10} = \sqrt{k_0^2 \epsilon \mu - (\pi / 2l_1)^2}, \quad h_{10}^1 = \sqrt{k_0^2 \epsilon'_s \mu_s - (\pi / 2l_1)^2},$$

$$\text{Im } h_{10}, h_{10}^1 > 0, \quad \text{при } \text{Im } h_{10}, h_{10}^1 = 0 \quad \text{Re } h_{10}, h_{10}^1 > 0.$$

Если потребовать, чтобы в волноводе при $z > QL$ амплитуда H_{zs} прошедшего через слой S поля равнялась амплитуде H_{zd} падающего поля плюс амплитуде распространяющейся части поля дифракции на конечном множестве частиц D_q ,

$$H_{zs} = H_{zd}, \quad (29)$$

то при известных параметрах задачи $\omega, \epsilon, \mu = \mu_s = 1.0$, равенство (29) с учетом соотношений (28) есть не-

линейное уравнение для вычисления электрической проницаемости $\epsilon'_s = \epsilon^*$ или скорости распространения электромагнитного поля $c_s = c / \sqrt{\epsilon^*}$, которая, вообще говоря, комплексна. Скорость распространения поля c_s в слое S назовем эффективной скоростью распространения электромагнитного поля в среде волновода, содержащей включения.

ЗАКЛЮЧЕНИЕ

Предложены два способа вычисления скорости распространения электромагнитного поля в среде с включениями. Очевидно, что эффект многократного рассеяния возрастает с ростом числа слоев решеток. Если аналогия изменения скорости звука и света с ростом концентрации частиц справедлива, то скорость электромагнитного поля должна убывать с ростом концентрации от скорости света при нулевой концентрации, а затем возрастать. С точки зрения вычислений второй способ предпочтительнее первого, поскольку размерность матриц системы алгебраических уравнений (13), (15) существенно выше размерности матрицы системы (27), так как дифракционное взаимодействие между элементами в плоскости решетки учитывается специально выбранной функцией Грина в представлении (24). Например, при числе слоев сферической и плоской решетки, равной 50, и точности вычисления

до четвертого знака размерность матрицы коэффициентов систем (13), (15) равна (500292×500292) , а размерность матрицы коэффициентов (27) равна (250×250) .

СПИСОК ЛИТЕРАТУРЫ

1. *Ляхов Г.М.* Волны в грунтах и пористых многокомпонентных средах. М.: Наука, 1982.
2. *Алексеев В.Н., Рыбак С.А.* // Акуст. журн. 1995. Т. 41. № 5. С. 690.
3. *Foldy L.L.* // Phys. Rev. 1945. V. 67. № 3/4. P.107.
4. *Морс Ф.М., Фейсбах Г.* Методы теоретической физики. М.: Изд-во иностр. лит., 1960. Т. 2.
5. *Исимару А.* Распространение и рассеяние волн в случайно-неоднородных средах. М.: Мир, 1981. Т. 2.
6. *Иванов Е.А.* Дифракция электромагнитных волн на двух телах. Минск: Наука и техника, 1968.
7. *Нефедов Е.И.* Дифракция электромагнитных волн на диэлектрических структурах. М.: Наука, 1979.