

РАСПРОСТРАНЕНИЕ ЭЛЕКТРОМАГНИТНЫХ ВОЛН В КОЛЬЦЕВОМ ВОЛНОВОДЕ С АНИЗОТРОПНОЙ СРЕДОЙ

В. А. Барегамян

Рассмотрим задачу о распространении установившихся электромагнитных колебаний в кольцевом волноводе, внутренняя область которого заполнена анизотропной диэлектрической средой. Радиус металлических колец волновода равен a , расстояние между соседними кольцами d (ширина щели), период структуры l .

Введем цилиндрическую систему координат r, φ, z так, чтобы ось oz совпала с общей осью всех колец, а начала координат поместим в середине щели.

Анизотропным диэлектриком является одноосный кристалл, ось которого направлена по оси oz . Компоненты тензора диэлектрической проницаемости имеют следующие значения: $\epsilon_{rr} = \epsilon_{\varphi\varphi} = \epsilon_0$, $\epsilon_{zz} = \epsilon_e$, а остальные компоненты равны нулю.

Отыскание решения такой задачи сводится к решению однородных уравнений Максвелла, которые внутри волновода дают следующие волновые уравнения для симметричных ($\frac{\partial}{\partial\varphi} \equiv 0$) электрических и магнитных волн:

$$\frac{\partial^2 H_\varphi}{\partial r^2} + \frac{1}{r} \frac{\partial H_\varphi}{\partial r} + \frac{\epsilon_e}{\epsilon_0} \frac{\partial^2 H_\varphi}{\partial z^2} + \left(\epsilon_e k_0^2 - \frac{1}{r^2} \right) H_\varphi = 0 \quad (1)$$

и

$$\frac{\partial^2 E_\varphi}{\partial r^2} + \frac{1}{r} \frac{\partial E_\varphi}{\partial r} + \frac{\partial^2 E_\varphi}{\partial z^2} + \left(\epsilon_0 k_0^2 - \frac{1}{r^2} \right) E_\varphi = 0. \quad (2)$$

Как видно из (1), (2), в кольцевом волноводе с анизотропной средой возможно разделение волн на E и H типы. Остальные компоненты для симметричных волн определяются из уравнений Максвелла.

Решение симметричных волн можно представить в виде

$$\begin{aligned} \vec{H}(r, z) &= \sum_{n=-\infty}^{\infty} \vec{H}_{1n}(r) e^{ih_n z}; \\ \vec{E}(r, z) &= \sum_{n=-\infty}^{\infty} \vec{E}_{1n}(r) e^{ih_n z}, \end{aligned} \quad (3)$$

где $h_n = h_0 + \frac{2\pi n}{l}$, а временной множитель здесь и далее опущен.

Подставляя (3) в (1) и (2), получим для амплитуд Фурье компонент полей следующие уравнения:

$$\frac{d^2 H_{1\varphi}}{dr^2} + \frac{1}{r} \frac{dH_{1\varphi}}{dr} + \left(\epsilon_e k_0^2 - \frac{\epsilon_e}{\epsilon_0} h_n^2 - \frac{1}{r^2} \right) H_{1\varphi} = 0 \quad (4)$$

и

$$\frac{d^2 H_{1\varphi}}{dr^2} + \frac{1}{r} \frac{dE_{1\varphi}}{dr} + \left(\varepsilon_0 k_0^2 - h_n^2 - \frac{1}{r^2} \right) E_{1\varphi} = 0.$$

Обозначим

$$g_{n0} = \sqrt{\varepsilon_0 k_0^2 - h_n^2} \tag{5}$$

$$g_{ne} = \sqrt{\varepsilon_e k_0^2 - \frac{\varepsilon_e}{\varepsilon_0} h_n^2}.$$

Решения (4) и (5) запишем в виде

$$H_{1\varphi} = B_n J_1(g_{ne} r); \tag{7}$$

$$E_{1\varphi} = A_n J_1(g_{n0} r). \tag{8}$$

Остальные компоненты поля определяются из уравнений Максвелла соответственно для E - и H -волн.

$$\begin{cases} E_{1r} = \frac{h_n}{\varepsilon_0 k_0} B_n J_1(g_{ne} r) \\ E_{1z} = \frac{i}{k_0 \varepsilon_e} g_{ne} B_n J_0(g_{ne} r), \end{cases} \tag{9}$$

$$\begin{cases} H_{1r} = -\frac{h_n}{k_0} A_n J_1(g_{n0} r) \\ H_{1z} = -\frac{i g_{n0}}{k_0} A_n J_0(g_{n0} r). \end{cases} \tag{10}$$

Вне волновода решение можно получить, заменяя функции Бесселя функциями Ханкеля первого рода. Они имеют вид

$$\begin{cases} H_{\varphi 11} = \sum_{n=-\infty}^{\infty} D_n H_1^{(1)}(g_n r) e^{i h_n z} \\ E_{r 11} = \sum_{n=-\infty}^{\infty} \frac{h_n}{k_0} D_n H_1^{(1)}(g_n r) e^{i h_n z} \end{cases} \tag{11}$$

$$\begin{cases} E_{z 11} = i \sum_{n=-\infty}^{\infty} \frac{g_n}{k_0} D_n H_0^{(1)}(g_n r) e^{i h_n z}, \\ E_{\varphi 11} = \sum_{n=-\infty}^{\infty} C_n H_1^{(1)}(g_n r) e^{i h_n z} \\ H_{r 11} = -\sum_{n=-\infty}^{\infty} \frac{h_n}{k_0} C_n H_1^{(1)}(g_n r) e^{i h_n z} \\ H_{z 11} = -i \sum_{n=-\infty}^{\infty} \frac{g_n}{k_0} C_n H_0^{(1)}(g_n r) e^{i h_n z}. \end{cases} \tag{12}$$

Формулы (7—12) описывают распространяющиеся волны без затухания в данной системе, если аргументы функции действительные, т. е.

$$\begin{aligned} \varepsilon_0 k_0^2 - h_n^2 > 0; \\ \varepsilon_e k_0^2 - \frac{\varepsilon_e}{\varepsilon_0} h_n^2 > 0. \end{aligned} \tag{13}$$

Отсюда получим условие незатухания волн в волноводе

$$v_{\text{Фл}} > \frac{c}{\sqrt{\varepsilon_0}}, \tag{14}$$

где $\frac{c}{\sqrt{\epsilon_0}}$ является скоростью распространения основной волны в данной среде в поперечной плоскости, $v_{\phi n}$ — фазовая скорость n -ой пространственной гармоники, а $v_{\phi 0}$ — нулевой; при этом

$$v_{\phi n} = \frac{v_{\phi 0}}{1 + \frac{n}{\chi c} v_{\phi 0}}. \quad (15)$$

В длинноволновом приближении можно определить $v_{\phi 0}$ из дисперсионного уравнения, которое будет зависеть от свойства среды и геометрии волновода. В общем случае в дисперсионное уравнение входят фазовые скорости всех n гармоник. Поэтому $v_{\phi 0}$ будет зависеть и от скоростей остальных гармоник.

Как видно из формулы (15), фазовая скорость n -ой пространственной положительной гармоники всегда меньше, чем фазовая скорость нулевой гармоники. Для отрицательных гармоник при выполнении условия $v_{\phi n} > \frac{\chi c}{|n|}$ возможно распространение в обратную сторону. Ясно, что

это имеет место при больших номерах гармоник.

Рассматриваемая система будет замедляющей, если аргументы J_0 , J_1 , $H_0^{(1)}$, $H_1^{(1)}$ являются мнимыми. Это имеет место, если

$$\begin{aligned} \epsilon_0 k_0^2 - h_n^2 &< 0; \\ \epsilon_c k_0^2 - \frac{\epsilon_c}{\epsilon_0} h_n^2 &< 0. \end{aligned} \quad (16)$$

Отсюда получим условие, когда система будет замедляющей:

$$v_{\phi n} < \frac{c}{\sqrt{\epsilon_0}}. \quad (17)$$

Полученные поля (7—12,3) должны удовлетворять граничным условиям при $z = a$, т. е. обеспечить равенство нулю тангенциальных составляющих вектора \vec{E} и непрерывность r — составляющей вектора \vec{H} на металлических цилиндрах, а также непрерывность всего поля между цилиндрами.

Таким образом, получим системы уравнений для волны типа E и типа H соответственно:

$$\left\{ \begin{aligned} &\sum_{n=-\infty}^{+\infty} g_{ne} B_n J_0(g_{ne} a) e^{ihnz} = 0 \quad (\text{на кольцах}) \\ &\sum_{n=-\infty}^{\infty} \frac{\epsilon_e g_n J_1(g_{ne} a) H_0^{(1)}(g_n a) - g_{ne} J_0(g_{ne} a) H_1^{(1)}(g_n a)}{\epsilon_e g_n H_0^{(1)}(g_n a)} \cdot B_n e^{ihnz} = 0; \quad (\text{на щелях}) \end{aligned} \right. \quad (18)$$

$$\left\{ \begin{aligned} &\sum_{n=-\infty}^{+\infty} A_n J_1(g_{n0} a) e^{ihnz} = 0 \quad (\text{на кольцах}) \\ &\sum_{n=-\infty}^{+\infty} \frac{g_{n0} J_0(g_{n0} a) H_1^{(1)}(g_n a) - g_n J_1(g_{n0} a) H_0^{(1)}(g_n a)}{H_1^{(1)}(g_n a)} A_n e^{ihnz} = 0, \quad (\text{на щелях}) \end{aligned} \right. \quad (19)$$

где учитывается, что

$$C_n = \frac{J_1(g_{n0}a)}{H_1^{(1)}(g_{n0}a)} A_n; \quad D_n = \frac{g_{ne}}{\epsilon_e g_{ne}} \cdot \frac{J_0(g_{ne}a)}{H_1^{(1)}(g_{n0}a)} B_n. \quad (20)$$

Продифференцируем второе уравнение системы (18) и первое уравнение системы (19) по z и введем следующие обозначения:

$$\nu = \frac{h_0 l}{2\pi}; \quad \kappa = \frac{k_0 l}{2\pi}; \quad \mu = \frac{x}{\nu} = \frac{v_{\phi 0}}{c}; \quad x_n = (\nu + n) J_1(g_{n0}a) A_n;$$

$$y_n = (\nu + n) \frac{\epsilon_e g_n J_1(g_{ne}a) H_0^{(1)}(g_{n0}a) - g_{ne} J_0(g_{ne}a) H_1^{(1)}(g_{n0}a)}{\epsilon_e g_n H_0^{(1)}(g_{n0}a)} B_n;$$

$$\xi_n^E = \frac{|\nu + n| \sqrt{\epsilon_0 \epsilon_e + 1}}{\nu + n} \frac{\epsilon_e g_n J_0(g_{ne}a) H_0^{(1)}(g_{n0}a) \sqrt{\frac{\epsilon_e x^2}{(\nu + n)^2} - \frac{\epsilon_e}{\epsilon_0}}}{g_{ne} J_0(g_{ne}a) H_1^{(1)}(g_{n0}a) - \epsilon_e g_n J_1(g_{ne}a) H_0^{(1)}(g_{n0}a)};$$

$$\xi_n^H = \frac{|\nu + n|}{\nu + n} \frac{H_0^{(1)}(g_{n0}a) J_1(g_{n0}a) \sqrt{\frac{x^2}{(\nu + n)^2} - 1} - J_0(g_{n0}a) H_1^{(1)}(g_{n0}a) \sqrt{\frac{\epsilon_0 x^2}{(\nu + n)^2} - 1}}{2H_1^{(1)}(g_{n0}a) J_1(g_{n0}a)};$$

$$\chi_n^E = 1 + \frac{|n|}{n} \xi_n^E; \quad \chi_n^H = 1 + \frac{|n|}{n} \xi_n^H.$$

Тогда системы (18) и (19) примут вид

$$\begin{cases} \sum_{n=-\infty}^{\infty} \frac{|n|}{n} y_n e^{ihnz} = \sum_{n=-\infty}^{\infty} \frac{|n|}{n} \chi_n^E y_n e^{ihnz} \quad (\text{на кольцах}) \\ \sum_{n=-\infty}^{\infty} y_n e^{ihnz} = 0 \quad (\text{на щелях}) \end{cases} \quad (22)$$

и

$$\begin{cases} \sum_{n=-\infty}^{\infty} x_n e^{ihnz} = 0; \quad (\text{на кольцах}) \\ \sum_{n=-\infty}^{\infty} \frac{|n|}{n} x_n e^{ihnz} = \sum_{n=-\infty}^{\infty} \frac{|n|}{n} \chi_n^H x_n e^{ihnz}. \quad (\text{на щелях}) \end{cases} \quad (23)$$

С дополнительными условиями соответственно

$$\sum_{m=-\infty}^{\infty} (-1)^m \frac{y_m}{\nu + m} = 0; \quad (24)$$

$$\sum_{m=-\infty}^{\infty} (-1)^m \frac{x_m}{\nu + m} = 0. \quad (25)$$

Системы (22) и (23) образуют задачу Римана—Гильберта [2]. Решение этих систем с учетом (24), (25) запишем в виде

$$R_\nu y_m = \sum_{n=-\infty}^{\infty} \frac{|n|}{n} [R_\nu V_m^n - R_n V_\nu^n] \chi_n^E y_n; \quad (26)$$

$$m = 0; \quad \pm 1; \quad \pm 2; \quad \dots$$

$$R_\nu x_m = \sum_{n=-\infty}^{\infty} \frac{|n|}{n} [R_\nu V_m^n - R_n V_\nu^n] \chi_n^H x_n. \quad (27)$$

$$m = 0; \quad \pm 1; \quad \pm 2; \quad \dots$$

Здесь коэффициенты R_m , V_m^n , R_σ и V_σ^n в системе (26) зависят от аргумента $\sigma = \cos \frac{\pi(l-d)}{l}$, а в системе (27) — от $u = \cos \frac{\pi d}{l}$. Значения этих коэффициентов определяются следующими формулами:

$$R_m(u) = \frac{1}{2} P_m(u), \quad V_m^n = \frac{m+1}{2(m-n)} [P_m(u) P_{n+1}(u) - P_{m+1}(u) P_n(u)];$$

$$V_m^n(u) = \begin{cases} \frac{1}{2} \sum_{i=0}^{n+1} \mu_{n+1-i}(u) P_{m-i}(u) & n \geq 0 \\ -\frac{1}{2} \sum_{i=0}^{-n-1} \mu_{-n-1-i}(u) P_{i+m+1}(u) & n < -1 \\ \frac{1}{2} [P_m(u) - P_{m+1}(u)], & n = -1 \end{cases} \quad m \neq n \quad (28)$$

где

$$\mu_0(u) = 1; \quad \mu_1(u) = -u; \quad \mu_n(u) = P_n(u) - 2uP_{n-1}(u) + P_{n-2}(u); \quad (n > 2)$$

$$R_\sigma = \sum_{n=-\infty}^{\infty} (-1)^n \frac{R_m}{m+\nu} = \frac{\pi}{2 \sin \pi \nu} P_{\nu-1}(u);$$

$$V_\sigma^n = \sum_{m=-\infty}^{\infty} (-1)^m \frac{V_m^n}{\nu+m} = \frac{\pi}{2 \sin \pi \nu} \frac{\nu-1}{n+\nu} [P_{\nu-1}(u) P_{n+1}(u) - P_{\nu-2}(u) P_n(u)],$$

где $P_m(u)$, $P_\nu(u)$ — полиномы и функции Лежандра. Как видно из систем (26) и (27), они являются однородными и имеют нетривиальное решение только тогда, когда определители систем равны нулю. Одновременное выполнение этих условий является условием существования в кристалле одновременно симметричных электрических и магнитных волн.

Равенства нулю определителей систем (26), (27) являются дисперсионными уравнениями симметричных электрических и магнитных волн отдельно.

При выполнении условия замедления волн (17) в волноводе в полученных формулах функции Бесселя J_0 и J_1 соответственно нужно заменить на модифицированные функции Бесселя I_0 и I_1 первого рода, а функции Ханкеля $H_0^{(1)}$ и $H_1^{(1)}$ — на функции Макдональда K_0 и K_1 .

Ясно, что аргументами I_0 и I_1 являются $g_n' r$ и $g_n' r$, а K_0 и K_1 — $g_n' r$. Эти аргументы определяются по формулам

$$g_{ne} = i g_n'; \quad g_{n0} = i g_n'; \quad g_n = i g_n'. \quad (29)$$

В длинноволновом приближении, если предположить, что $\chi_n^E = \chi_n^H = 0$ при $n = 0$, получим для симметричных электрических волн дисперсионное уравнение в виде

$$J_0(g_{0e} a) = \frac{1}{V^{\epsilon_0 \epsilon_e} + 1} \frac{g_{0e} J_0(g_{0e} a) H_1^{(1)}(g_{0e} a) - \epsilon_e g_0 J_1(g_{0e} a)}{g_0 H_0^{(1)}(g_0 a) \sqrt{\epsilon_e \mu^2 - \frac{\epsilon_e}{\epsilon_0}}} \cdot H_0(g_0 a) \times$$

$$\times \frac{R_s - R_\sigma V_0^0 + R_0 V_\sigma^0}{R_s V_0^0 - R_0 V_\sigma^0}, \quad (30)$$

а для симметричных магнитных волн имеем

$$J_0(g_{00}a) = \frac{H_0^{(1)}(g_0a) J_1(g_{00}a) \sqrt{\mu^2 - 1} - J_0(g_{00}a) H_1^{(1)}(g_0a) \sqrt{\epsilon_0 \mu^2 - 1}}{2H_1^{(1)}(g_0a)} \times \\ \times \frac{R_s V_\theta^0 - R_0 V_\sigma^0}{R_s - R_s V_\theta^0 + R_0 V_\sigma^0}. \quad (31)$$

Формулы (30) и (31) при малых κ ($\kappa \ll 1$) переходят в формулы (36) работы [1], когда $\epsilon_0 = \epsilon_s = 1$.

ЛИТЕРАТУРА

1. З. С. Агранович и В. П. Шестопапов. ЖТФ, XXXIV, II, 1964.
2. З. С. Агранович, В. А. Марченко, В. П. Шестопапов. ЖТФ, XXXII, 4, 1962.

