

УДК 621.371

П.М. Зацепин, А.Ю. Рыкшин, Д.П. Зацепин, П.В. Малинин
Вейвлет-метод в задаче излучения импульсного нитевидного источника в свободном пространстве

Введение. Проблема излучения и рассеяния электромагнитных волн, создаваемых импульсными источниками, изучается достаточно давно. Большинство исследований связано с изучением излучения и рассеяния монохроматических плоских волн либо с задачами излучения волн монохроматическими локализованными источниками [1–3]. В настоящее время, в связи с появившейся возможностью генерации коротких импульсов длительностью порядка нано- и пикосекунд, являются актуальными исследования, связанные с изучением распространения и рассеяния полей импульсных источников. В данной работе рассмотрено решение задачи излучения электромагнитного импульса нитевидным источником, расположенным в свободном пространстве с использованием техники вейвлет-преобразования.

Постановка задачи. Рассмотрим задачу об излучении электромагнитных волн импульсным нитевидным источником. Геометрия задачи изображена на рисунке 1.

Первичное поле создается сторонним источником в виде бесконечной вдоль оси y нити магнитного или электрического тока с координатами x_0, z_0 , расположенным в свободном пространстве с диэлектрической проницаемостью $\varepsilon_0\varepsilon$; ε_0, μ_0 диэлектрическая и магнитная проницаемости вакуума. Задача является двумерной, и $\frac{\partial}{\partial y} = 0$.

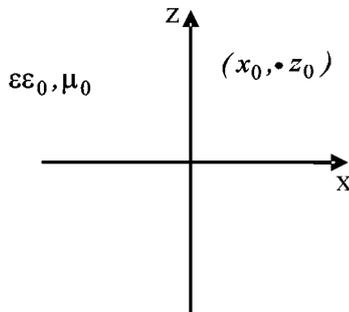


Рис. 1. Геометрия задачи

Поле излучения источника. Уравнения Максвелла имеют следующий вид:

$$\begin{aligned} \text{rot } \vec{H} &= \varepsilon_0\varepsilon \frac{\partial \vec{E}}{\partial t} + \vec{j}^e \\ \text{rot } \vec{E} &= -\mu_0\mu \frac{\partial \vec{H}}{\partial t} - \vec{j}^m \end{aligned} \quad (1)$$

Ввиду приведенной геометрии поля и источника не зависят от y , т.е. $\frac{\partial}{\partial y} = 0$ и $\vec{j}^{e,m} = j^{e,m}(r, \varphi, t) \cdot \vec{e}_y$. Исходя из приведенных условий, уравнения Максвелла могут быть записаны в следующем виде:

$$\begin{aligned} -\frac{1}{r} \frac{\partial H_y}{\partial \varphi} &= \varepsilon_0\varepsilon \frac{\partial E_r}{\partial t}; \\ \frac{\partial H_y}{\partial r} &= \varepsilon_0\varepsilon \frac{\partial E_\varphi}{\partial t}; \\ \frac{1}{r} \frac{\partial H_r}{\partial \varphi} - \frac{1}{r} \frac{\partial}{\partial r} (rH_\varphi) &= \varepsilon_0\varepsilon \frac{\partial E_y}{\partial t} + j_y^e \end{aligned} \quad (2)$$

для вертикальной поляризации;

$$\begin{aligned} \frac{1}{r} \frac{\partial E_y}{\partial \varphi} &= \mu_0\mu \frac{\partial H_r}{\partial t}; \\ \frac{\partial E_y}{\partial r} &= -\mu_0\mu \frac{\partial H_\varphi}{\partial t}; \\ \frac{1}{r} \frac{\partial E_r}{\partial \varphi} - \frac{1}{r} \frac{\partial}{\partial r} (rE_\varphi) &= -\mu_0\mu \frac{\partial H_y}{\partial t} - j_y^m \end{aligned} \quad (3)$$

для горизонтальной поляризации.

Рассмотрим решение для вертикальной поляризации падающего поля (H_y, E_r, E_φ). Волновое уравнение в цилиндрических координатах (r, φ, y) можно записать в следующем виде:

$$\begin{aligned} \frac{1}{r^2} \frac{\partial^2 H_y}{\partial \varphi^2} + \frac{1}{r} \frac{\partial}{\partial r} \left(r \frac{\partial H_y}{\partial r} \right) - \\ - \mu_0\varepsilon_0\varepsilon \frac{\partial^2 H_y}{\partial t^2} = \varepsilon_0\varepsilon \frac{\partial j_y^{(m)}}{\partial t}, \end{aligned} \quad (4)$$

где $j_y^{(m)} = I_0^{(m)}(t) \frac{1}{r} \delta(r-r_0) \delta(\varphi-\varphi_0)$.

Из решения уравнения (4) может быть найдено выражение для неизвестной напряженности магнитного поля $H_y(r, \varphi, t)$. Радиальная и угловая компоненты определяются из уравнений Максвелла (2).

Для удобства поиска решения поместим источник излучения в начало координат. Ввиду угловой симметрии $\frac{\partial}{\partial \varphi} = 0$. Волновое уравнение (4)

в этом случае будет иметь вид

$$\frac{1}{r} \frac{\partial}{\partial r} \left(r \frac{\partial H_y}{\partial r} \right) - \mu_0 \varepsilon_0 \varepsilon \frac{\partial^2 H_y}{\partial t^2} = \varepsilon_0 \varepsilon \frac{\partial j_y^m}{\partial t}. \quad (5)$$

Для решения полученного уравнения введем вейвлет-преобразование по времени для напряженности магнитного поля, которое может быть записано как

$$\begin{aligned} H_y(\vec{r}, t) &= \frac{1}{C_\psi} \int_{-\infty}^{\infty} W(r, a, b) \psi \left(\frac{t-b}{a} \right) \frac{dadb}{a^2} = \\ &= \frac{1}{C_\psi} \int_{-\infty}^{\infty} h(r) w(a, b) \psi \left(\frac{t-b}{a} \right) \frac{dadb}{a^2}. \end{aligned} \quad (6)$$

Подставим полученное выражение (6) в уравнение (5) и поменяем порядок дифференцирования и интегрирования:

$$\begin{aligned} \frac{1}{r} \frac{\partial}{\partial r} \left(r \frac{\partial}{\partial r} \frac{1}{C_\psi} \int_{-\infty}^{\infty} h(r) w(a, b) \psi \left(\frac{t-b}{a} \right) \frac{dadb}{a^2} \right) - \\ - \mu_0 \varepsilon_0 \varepsilon \frac{\partial^2}{\partial t^2} \left(\frac{1}{C_\psi} \int_{-\infty}^{\infty} h(r) w(a, b) \psi \left(\frac{t-b}{a} \right) \frac{dadb}{a^2} \right) = \varepsilon_0 \varepsilon \frac{\partial j_y^m}{\partial t}, \end{aligned}$$

в результате получим

$$\begin{aligned} \frac{1}{r} \frac{\partial}{\partial r} \left(r \frac{\partial h(r)}{\partial r} \right) \frac{1}{C_\psi} \int_{-\infty}^{\infty} w(a, b) \psi \left(\frac{t-b}{a} \right) \frac{dadb}{a^2} - \\ - \mu_0 \varepsilon_0 \varepsilon h(r) \frac{1}{C_\psi} \int_{-\infty}^{\infty} w(a, b) \frac{\partial^2 \psi \left(\frac{t-b}{a} \right)}{\partial t^2} \frac{dadb}{a^2} = \varepsilon_0 \varepsilon \frac{\partial j_y^m}{\partial t}. \end{aligned} \quad (7)$$

Умножим правую и левую части полученного уравнения (7) на $\frac{1}{\sqrt{a'}} \psi^* \left(\frac{t-b'}{a'} \right)$ и проинтегрируем по dt . После смены порядка интегрирования и некоторых очевидных преобразований получим

$$\begin{aligned} \frac{1}{r} \frac{\partial}{\partial r} \left(r \frac{\partial h(r)}{\partial r} \right) \frac{1}{C_\psi} \int_{-\infty}^{\infty} w(a, b) \int_{-\infty}^{\infty} \frac{1}{\sqrt{a'a^2}} \psi \left(\frac{t-b}{a} \right) \psi^* \left(\frac{t-b'}{a'} \right) dt dadb - \\ - \mu_0 \varepsilon_0 \varepsilon h(r) \frac{1}{C_\psi} \int_{-\infty}^{\infty} w(a, b) \int_{-\infty}^{\infty} \frac{1}{\sqrt{a'a^2}} \frac{\partial^2 \psi \left(\frac{t-b}{a} \right)}{\partial t^2} \psi^* \left(\frac{t-b'}{a'} \right) dt dadb = \end{aligned}$$

$$\begin{aligned} = \varepsilon_0 \varepsilon \int_{-\infty}^{\infty} \frac{1}{\sqrt{a'}} \frac{\partial j_y^m}{\partial t} \psi^* \left(\frac{t-b'}{a'} \right) dt; \\ \frac{1}{r} \frac{\partial}{\partial r} \left(r \frac{\partial h(r)}{\partial r} \right) w(a', b') + \mu_0 \varepsilon_0 \varepsilon h(r) w(a', b') = \\ = \varepsilon_0 \varepsilon \int_{-\infty}^{\infty} \frac{1}{\sqrt{a'}} \frac{\partial j_y^m}{\partial t} \psi^* \left(\frac{t-b'}{a'} \right) dt. \end{aligned} \quad (8)$$

Меняя штрихи на масштабных и временных координатах и используя обозначение $W_h(r, a, b) = h(r)w(a, b)$, получим

$$\begin{aligned} \frac{1}{r} \frac{\partial}{\partial r} \left(r \frac{\partial W_h(r, a, b)}{\partial r} \right) + \mu_0 \varepsilon_0 \varepsilon W_h(r, a, b) = \\ = \varepsilon_0 \varepsilon I(r, a, b). \end{aligned} \quad (9)$$

Если правая часть уравнения (9) равна 0, то полученное уравнение является уравнением Бесселя и его решением может быть функция Ханкеля первого или второго рода. Следовательно, решение уравнения (9) будем искать в следующем виде:

$$W_h(r, a, b) = C(a, b) H_0^{1,2}(\sqrt{\varepsilon_0 \mu_0 \varepsilon} r).$$

Подставляя решение в исходное уравнение и интегрируя все члены его левой части по малому объему $dV = r dr d\varphi$ и учитывая, что асимптотика функции Ханкеля $H_0^{(1)}(z) \approx \frac{ri}{\pi} \ln z$ при

$|z| \ll 1$, получим $C(a, b) = \frac{i\varepsilon_0 \varepsilon}{4} I(r, a, b)$. Тогда решение уравнения (9) выглядит следующим образом:

$$W_{hy}(r, a, b) = \frac{i\varepsilon_0 \varepsilon}{4} \int_{-\infty}^{\infty} \frac{1}{\sqrt{a}} H_0^{(1)}(\sqrt{\varepsilon_0 \mu_0 \varepsilon} r) \frac{\partial j_y^m}{\partial t'} \psi^* \left(\frac{t'-b}{a} \right) dt'. \quad (10)$$

С учетом формул (6) и (10) решение уравнения (4) примет следующий вид:

$$H_y(\vec{r}, t) = \frac{i\varepsilon_0 \varepsilon}{4C_\psi} \int_{-\infty}^{\infty} \frac{1}{\sqrt{a'^2}} H_0^{(1)}(\sqrt{\varepsilon_0 \mu_0 \varepsilon} r) \frac{\partial j_y^m}{\partial t'} \psi^* \left(\frac{t'-b}{a} \right) dt' dadb. \quad (11)$$

Проанализируем полученные выражения и введем некоторые обозначения.

$$\begin{aligned} W_{hy}(\vec{r}, a, b) &= \frac{i\varepsilon_0 \varepsilon}{4C_\psi} H_0^{(1)}(\sqrt{\varepsilon_0 \mu_0 \varepsilon} r) W_j(r, a, b); \\ H_y(\vec{r}, t) &= \frac{i\varepsilon_0 \varepsilon}{4C_\psi} \int_{-\infty}^{\infty} H_0^{(1)}(\sqrt{\varepsilon_0 \mu_0 \varepsilon} r) W_j(r, a, b) \psi \left(\frac{t-b}{a} \right) \frac{dadb}{a^2}. \end{aligned}$$

Здесь $W_j(r, a, b) = \int_{-\infty}^{\infty} \frac{1}{\sqrt{a}} \frac{\partial j_y^m}{\partial t'} \psi^* \left(\frac{t'-b}{a} \right) dt'$ — это выражение может быть найдено в явном виде для конкретной функции вейвлета при известной плотности тока.

Найдем выражение для поля источника, расположенного в произвольной точке пространства с радиус-вектором r_0 (рис. 2).

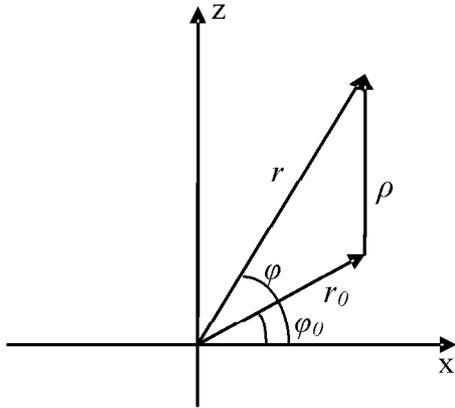


Рис. 2. Изменение геометрии

Воспользовавшись теоремой сложения для цилиндрических функций, получим

$$H_0^{(1)}(\rho) = \begin{cases} \sum_{n=-\infty}^{\infty} H_n^{(1)}(r) J_n(r_0) e^{in(\varphi-\varphi_0)}, & r \geq r_0 \\ \sum_{n=-\infty}^{\infty} H_n^{(1)}(r_0) J_n(r) e^{in(\varphi-\varphi_0)}. & r < r_0 \end{cases} \quad (12)$$

С учетом данного выражения уравнения для магнитной компоненты решения уравнения (4) примут вид

$$H_y(\vec{r}, t) = \frac{i\varepsilon_0\varepsilon}{4C_\psi} \sum_{n=-\infty}^{\infty} e^{in(\varphi-\varphi_0)} \int_{-\infty}^{\infty} \left[\frac{H_n^{(1)}(\sqrt{\varepsilon_0\mu_0\varepsilon r}) J_n(\sqrt{\varepsilon_0\mu_0\varepsilon r_0})}{H_n^{(1)}(\sqrt{\varepsilon_0\mu_0\varepsilon r_0}) J_n(\sqrt{\varepsilon_0\mu_0\varepsilon r})} \right] W_j(r, a, b) \psi\left(\frac{t-b}{a}\right) \frac{dad b}{a^2}. \quad (13)$$

Воспользуемся записанными ранее уравнениями Максвелла для вертикальной поляризации для того, чтобы найти $E_r(\vec{r}, t)$ и $E_\varphi(\vec{r}, t)$. С использованием вейвлет-преобразования выражения для электрических компонент будут иметь следующий вид:

$$E_r(r, t) = \frac{1}{C_\psi} \int_{-\infty}^{\infty} W_{Er}(r, a, b) \psi\left(\frac{t-b}{a}\right) \frac{dad b}{a^2};$$

$$E_\varphi(r, t) = \frac{1}{C_\psi} \int_{-\infty}^{\infty} W_{E\varphi}(r, a, b) \psi\left(\frac{t-b}{a}\right) \frac{dad b}{a^2}. \quad (14)$$

Введем обозначения

$$W_{hy}^n(r, a, b) = e^{in(\varphi-\varphi_0)} \begin{bmatrix} H_n^{(1)}(\sqrt{\varepsilon_0\mu_0\varepsilon r}) J_n(\sqrt{\varepsilon_0\mu_0\varepsilon r_0}) \\ H_n^{(1)}(\sqrt{\varepsilon_0\mu_0\varepsilon r_0}) J_n(\sqrt{\varepsilon_0\mu_0\varepsilon r}) \end{bmatrix}.$$

Тогда, воспользовавшись выражениями (2), получим соотношения для спектральных плотностей электрических компонент поля

$$\frac{1}{r} \frac{i\varepsilon_0\varepsilon}{4} \frac{\partial W_{hy}^n}{\partial \varphi} = \frac{\varepsilon_0\varepsilon}{4} \frac{n}{r} e^{in(\varphi-\varphi_0)} \begin{bmatrix} H_n^{(1)}(\sqrt{\varepsilon_0\mu_0\varepsilon r}) J_n(\sqrt{\varepsilon_0\mu_0\varepsilon r_0}); r \geq r_0 \\ H_n^{(1)}(\sqrt{\varepsilon_0\mu_0\varepsilon r_0}) J_n(\sqrt{\varepsilon_0\mu_0\varepsilon r}); r \leq r_0 \end{bmatrix} = \varepsilon_0\varepsilon W_{Er}^n \psi\left(\frac{t-b}{a}\right);$$

$$W_{Er}^n(r, a, b) = \frac{n}{r\psi\left(\frac{t-b}{a}\right)} W_{hy}^n = \frac{ne^{in(\varphi-\varphi_0)}}{4r\psi\left(\frac{t-b}{a}\right)} \begin{bmatrix} H_n^{(1)}(\sqrt{\varepsilon_0\mu_0\varepsilon r}) J_n(\sqrt{\varepsilon_0\mu_0\varepsilon r_0}); r \geq r_0 \\ H_n^{(1)}(\sqrt{\varepsilon_0\mu_0\varepsilon r_0}) J_n(\sqrt{\varepsilon_0\mu_0\varepsilon r}); r \leq r_0 \end{bmatrix}; \quad (15)$$

$$\frac{i\varepsilon_0\varepsilon}{4} \frac{\partial W_{hy}^n}{\partial r} = \frac{i\varepsilon_0\varepsilon}{4} e^{in(\varphi-\varphi_0)} \begin{bmatrix} H_n^{(1)}(\sqrt{\varepsilon_0\mu_0\varepsilon r}) J_n(\sqrt{\varepsilon_0\mu_0\varepsilon r_0}); r \geq r_0 \\ H_n^{(1)}(\sqrt{\varepsilon_0\mu_0\varepsilon r_0}) J_n(\sqrt{\varepsilon_0\mu_0\varepsilon r}); r \leq r_0 \end{bmatrix} = \varepsilon_0\varepsilon W_{E\varphi}^n \psi\left(\frac{t-b}{a}\right); \quad (16)$$

$$W_{E\varphi}^n(r, a, b) = \frac{ie^{in(\varphi-\varphi_0)}}{4\psi\left(\frac{t-b}{a}\right)} \frac{\partial W_{hy}^n}{\partial r} = \frac{ie^{in(\varphi-\varphi_0)}}{4\psi\left(\frac{t-b}{a}\right)} \begin{bmatrix} \dot{H}_n^{(1)}(\sqrt{\varepsilon_0\mu_0\varepsilon r}) J_n(\sqrt{\varepsilon_0\mu_0\varepsilon r_0}); r \geq r_0 \\ \dot{H}_n^{(1)}(\sqrt{\varepsilon_0\mu_0\varepsilon r_0}) J_n(\sqrt{\varepsilon_0\mu_0\varepsilon r}); r \leq r_0 \end{bmatrix}.$$

Итоговые соотношения для всех компонент электромагнитного поля в этом случае примут следующий вид:

$$H_y(\vec{r}, t) = \frac{i\varepsilon_0\varepsilon}{4C_\psi} \sum_{n=-\infty}^{\infty} \int_{-\infty}^{\infty} W_{hy}^n(r, a, b) W_j(r, a, b) \psi\left(\frac{t-b}{a}\right) \frac{dad b}{a^2};$$

$$E_r(\vec{r}, t) = \frac{1}{C_\psi} \sum_{n=-\infty}^{\infty} \int_{-\infty}^{\infty} W_{Er}^n(r, a, b) W_j(r, a, b) \psi\left(\frac{t-b}{a}\right) \frac{dad b}{a^2}; \quad (17)$$

$$E_\varphi(\vec{r}, t) = \frac{1}{C_\psi} \sum_{n=-\infty}^{\infty} \int_{-\infty}^{\infty} W_{E\varphi}^n(r, a, b) W_j(r, a, b) \psi\left(\frac{t-b}{a}\right) \frac{dad b}{a^2}.$$

Итак, в результате решения задачи излучения с использованием вейвлет-преобразования получены выражения для компонент электрического и магнитного поля излучения от импульсного нитевидного источника для вертикальной поляризации поля.

Литература

1. Марков Г.Т. Возбуждение электромагнитных волн / Г.Т. Марков, А.Ф. Чаплин. – М.; Л., 1967.
2. Зацепин П.М. Дифракция плоской электромагнитной волны на импедансной ленте / П.М. Зацепин, С.А. Комаров // РЭ. – 1996. – Т. 41. – №8.

3. Габриэлян Д.Д. Возбуждение импедансной поверхности цилиндра продольным электрическим диполем / Д.Д. Габриэлян, М.Ю. Звезда, П.И. Костенко // Журнал радиоэлектроники. – 2000. – №6.