

ТЕНЗОР ГРИНА ДЛЯ ПОЛЯ ЩЕЛЕВОГО ИЗЛУЧАТЕЛЯ С МНОГОСЛОЙНЫМ УКРЫТИЕМ

© 2016 г. В.В. ЧЕБЫШЕВ, О.И. ЯСТРЕБЦОВА

Московский технический университет связи и информатики
e-mail: yastrebtsova@rambler.ru

При создании малогабаритных низкопрофильных антенн для различных систем связи используются микрополосковые и щелевые излучающие структуры, расположенные в многослойных средах. Многослойная среда может использоваться и как подложка, и как укрытие, может включать также слои из метаматериалов, что является очень перспективным направлением, так как позволяет существенно изменять направленные и частотные свойства антенн. Однако при проектировании возникает необходимость строгого электродинамического анализа многослойных структур и разработки эффективной методики, позволяющей проводить их численное исследование.

В работе рассмотрен метод математического моделирования щелевых излучающих структур в многослойных средах. Метод основан на наиболее общем подходе при решении электродинамических задач для неоднородных сред, который состоит в построении интегральных представлений полей в плоских слоистых средах с использованием для этой цели формализма представления векторных потенциалов поля электрических и магнитных источников с помощью тензорной функции Грина. В свою очередь в ее представлении удастся выделить дипольную особенность поля в элементах тензоров. Последующее обращение электродинамической задачи приводит к интегральным уравнениям первого рода Фредгольмовского типа (со слабой особенностью ядра уравнения), пригодным для численного решения.

Поле, создаваемое щелью в проводящем экране, эквивалентно распределению магнитного тока, поэтому тензорная функция Грина строится для поля магнитного источника, расположенного в слоистой среде. Таким образом, необходимо рассмотреть задачу возбуждения электромагнитного поля в плоской слоисто-однородной среде локальным распределением магнитного тока с объемной плотностью $\vec{j}^m(M_0), M_0 \in V$.

Предполагается гармоническое изменение поля во времени по закону $\exp(i\omega t)$. Слоистая среда характеризуется параметрами, изменяющимися в направлении нормали к границам раздела сред:

$\hat{\epsilon}_n = \epsilon_n(z) - i\sigma_n(z)/\omega; \mu_n(z); \sigma_n(z) > 0, n = 1 \dots N$, где $\epsilon_n, \mu_n, \sigma_n$ - параметры n -ого слоя. В пределах слоя параметры среды постоянны.

Поле источников будем характеризовать векторным потенциалом \vec{A}^m . Известно [1], что для неоднородной среды зависимость потенциала \vec{A}^m от плотности тока \vec{j}^m имеет вид линейного оператора,

$$\vec{A}^m = \frac{\mu}{4\pi} \int_V \vec{j}^m(M_0) \hat{G}^m(M, M_0) dV_{M_0} \quad (1)$$

где M_0 - точка источника, M – точка наблюдения, $\hat{G}^M(M, M_0)$ - тензорная функция точечного источника, которую будем характеризовать матрицей элементов $\{g_{ij}^M(M, M_0)\}$, $i, j = 1, 2, 3$ в виде

$$\hat{G}^M = \begin{pmatrix} g_{11}^M & 0 & 0 \\ 0 & g_{22}^M & 0 \\ g_{31}^M & g_{32}^M & g_{33}^M \end{pmatrix} \quad (2)$$

Указанные элементы можно определить как характеристику поля магнитного диполя, расположенного в точке M_0 слоистой среды, для точки наблюдения M , если индексом i определять направление вектора системы координат, в котором наблюдается поле, а индексом j – направление вектора той же самой системы координат, в котором ориентирован диполь, расположенный в точке источника M_0 . Представим объемное распределение тока диполя в виде $\vec{j}^M = \vec{p}^M \delta(M - M_0)$, где $\delta(M - M_0)$ - трехмерная дельта-функция, $\vec{p}^M I^M d\vec{l}$ - момент диполя. Тогда из (1) следует

$$\vec{A}^M = \frac{\mu}{4\pi} \hat{G}^M(M, M_0) \vec{p}^M(M_0) \quad (3)$$

По правилу перемножения матриц (2) и (3) можно определить, например, элемент тензора g_{ij}^M , если известна компонента потенциала A_i для диполя, ориентированного в направлении орта j . Например, для диполя, ориентированного по оси x ,

элементы g_{ix}^M , $i = x, y, z$ образуют первый столбец тензора \hat{G}^M .

Отсюда можно сделать вывод, что элементы тензора Грина (2) можно определить, рассматривая задачи о поле горизонтального и вертикального диполей магнитного типа в слоистой среде.

Для определения элементов тензора Грина (2) в [1] вводится интегральное представление в виде несобственного интеграла типа Фурье-Бесселя с использованием фундаментальной функции Грина слоистой среды, которую можно определить на основе волноводного моделирования слоистой среды [2]. Такое моделирование особенно наглядно для случая расположения точки истока над слоистой средой. Тогда поле в этой области можно рассматривать как результат наложения полей парциальных волн, падающих от источника, и волн, отраженных от границ слоистой среды. Такое представление поля допустимо и в самой слоистой среде [2].

Коэффициенты отражения парциальных волн можно определить как коэффициенты отражения R^H и R^E плоских однородных волн с поляризацией $H_z \neq 0$ (H -волна) и $E_z \neq 0$ (E -волна), распространяющихся в направлении оси z в эквивалентной волноводной линии с поперечным слоисто-однородным заполнением.

Для случая простейшей слоистой среды в виде двух полубесконечных слоев диэлектриков с электрическим диполем, расположенным над слоем диэлектрика (рис. 1), волноводное моделирование слоистой среды приводит к следующим соответ-

ствиям для элементов тензора Грина \hat{G}^3 :

$$g_{11}^3 \div (1 - R^H) W_H^{(0)} e^{-\eta_0 z}, \quad g_{11}^3 = g_{22}^3,$$

$$g_{31}^3 \div \left[-(1 + R^E) + \frac{\eta_0}{\mu} (1 - R^H) W_H^{(0)} \right] e^{-\eta_0 z}, \quad g_{31}^3 = g_{32}^3,$$

$$g_{33}^z \div -(1 + R^E) / W_E^{(0)} e^{-\eta_0 z}$$

где $W_H^{(0)} = \frac{\omega \mu_0}{\eta_0}$, $W_E^{(0)} = \frac{\eta_0}{\omega \epsilon_0}$, $R^H = \frac{\eta_0 - \eta_1}{\eta_0 + \eta_1}$, $R^E = \frac{\epsilon_0 \eta_1 - \epsilon_1 \eta_0}{\epsilon_0 \eta_1 + \epsilon_1 \eta_0}$, $\eta_0 = \sqrt{\lambda^2 - k_0^2}$, $\eta_1 = \sqrt{\lambda^2 - k_1^2}$,

$$k_n = \omega \sqrt{\epsilon_n \mu_0}, \quad n = 0, 1.$$

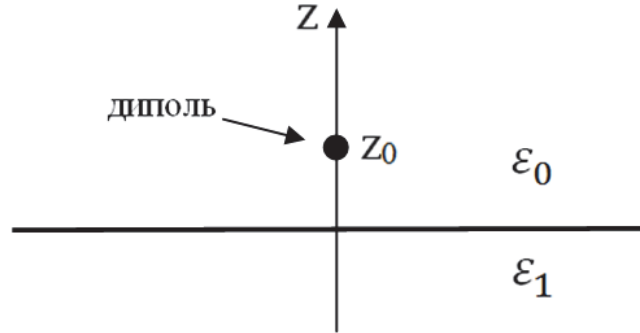


Рис. 1. Расположение источника над границей раздела диэлектриков.

При этом элементы тензора имеют вид:

$$G_0^z = \int_0^{\infty} (1 - R^H) W_H^{(0)} e^{-\eta_0 z} J_0(\lambda \rho) \lambda d\lambda$$

$$g^z = \int_0^{\infty} \left[-(1 + R^E) + \frac{\eta_0}{\mu} (1 - R^H) W_H^{(0)} \right] e^{-\eta_0 z} J_0(\lambda \rho) \lambda d\lambda \quad (4)$$

$$G_1^z = - \int_0^{\infty} (1 + R^E) / W_E^{(0)} e^{-\eta_0 z} J_0(\lambda \rho) \lambda d\lambda$$

Аналогичным образом можно получить представления элементов тензора G для случая поля источника над многослойной средой, содержащей большее число границ разделов диэлектриков. В этом случае в (3) следует выбирать

$$R^H = \frac{Z^H - \frac{\omega \mu}{\eta_0}}{Z^H + \frac{\omega \mu}{\eta_0}} \quad \text{и} \quad R^E = \frac{Z^E - \frac{\eta_0}{\omega \epsilon_0}}{Z^E + \frac{\eta_0}{\omega \epsilon_0}}$$

где Z^H , Z^E - импеданс и адмитанс граничного слоя под источником, которые определяются по методике [2], заключающейся в том, что импедансы пересчитываются последовательно с одной границы многослойной среды на другую.

При рассмотрении той же структуры (рис. 1) для магнитного диполя имеем следующие соответствия:

$$g_{11}^m \div -(1 + R^E) / W_E^{(0)} e^{-\eta_0 z}, \quad g_{11}^m = g_{22}^m,$$

$$g_{31}^m \div \left[\frac{\eta_0}{\epsilon_1} (1 + R^E) / W_E^{(0)} + (1 - R^H) \right] e^{-\eta_0 z}, \quad g_{31}^m = g_{32}^m,$$

$$g_{33}^M \div (1 - R^H) W_H^{(0)} e^{-\eta_0 z}$$

Тогда элементы тензора:

$$G_0^M = - \int_0^{\infty} (1 + R^E) / W_E^{(0)} e^{-\eta_0 z} J_0(\lambda \rho) \lambda d\lambda$$

$$g^M = - \int_0^{\infty} \left[\frac{\eta_0}{\varepsilon_1} (1 + R^E) / W_E^{(0)} + (1 - R^H) \right] e^{-\eta_0 z} J_0(\lambda \rho) \lambda d\lambda \quad (5)$$

$$G_1^M = \int_0^{\infty} (1 - R^H) W_H^{(0)} e^{-\eta_0 z} J_0(\lambda \rho) \lambda d\lambda$$

Из сопоставления (4) и (5) можно увидеть равенство элементов тензора $g_{33}^g = g_{11}^M$, $g_{11}^g = g_{33}^M$, полностью соответствующее принципу двойственности, согласно которому задача об излучении щели в экране соответствует задаче об излучении металлической ленты тех же размеров. Это позволяет сократить вычисление элементов тензора, а также указывает на применимость алгоритма волноводного моделирования для полей магнитного источника в многослойных средах [2]. В дальнейшем этот принцип позволяет использовать результаты исследования полосковых излучателей с узкими ленточными проводниками для исследования щелевых излучателей той же топологии.

СПИСОК ЛИТЕРАТУРЫ

1. *Дмитриев В.И., Захаров Е.В.* Метод интегральных уравнений // В вычислительной электродинамике. – М.: Макс Пресс, 2008. – 307 с.
2. *Чебышев В.В.* Вычислительная электродинамика для полосковых структур в слоистых средах. - М.: Изд. ЗАО «ПСТМ», 2013. – 128 с.