

УДК 538.56 : 621.371

АСИМПТОТИКА ОСЕСИММЕТРИЧНЫХ ПУЧКОВ ЭЛЕКТРОМАГНИТНЫХ ВОЛН

Э. Д. Газаян, Б. Е. Кинбер

Приведено асимптотическое разложение электромагнитных полей с азимутальной зависимостью $e^{im\varphi}$ в окрестности внутренней каустики (фокальной линии). Получена связь между лучевыми разложениями и разложением в окрестности фокальной линии.

В предыдущей работе [1] была рассмотрена коротковолновая асимптотика скалярных волновых полей, соответствующих осесимметричным конгруенциям лучей.

Цель настоящей работы — распространить ранее полученные результаты на случай электромагнитных полей. Она является осесимметричным аналогом работы [2], в которой найдена равномерная, в окрестности каустики, асимптотика электромагнитного поля в случаях, когда радиусы кривизны каустики много больше длины волны.

Решение для полей с азимутальной зависимостью вида $e^{im\varphi}$ будем искать в форме*

$$\begin{aligned} E &= \left\{ A(\zeta, \rho) J_m(k\rho) + \frac{B(\zeta, \rho)}{ik} \rho \frac{dJ_m(k\rho)}{d\rho} \right\} \exp [ik(\zeta + \rho_0\varphi), \\ H &= \left\{ C(\zeta, \rho) J_m(k\rho) + \frac{D(\zeta, \rho)}{ik} \rho \frac{dJ_m(k\rho)}{d\rho} \right\} \exp [ik(\zeta + \rho_0\varphi), \end{aligned} \quad (1)$$

где φ — азимутальный угол, ρ, ζ — координатные функции ($\zeta = \text{const}$, $\rho = \text{const}$ поверхности вращения), A, B, C, D — медленно меняющиеся функции. Функции ρ, ζ, A, B, C, D подлежат определению. $J_m(k\rho)$ — функция Бесселя, удовлетворяющая уравнению

$$\frac{d^2 J_m}{d\rho^2} + \frac{1}{\rho} \frac{dJ_m}{d\rho} + k^2 \left(1 - \frac{\rho_0^2}{\rho^2} \right) J_m = 0, \quad (2)$$

$\rho_0 = m/k$ — заданная константа.

Поля E, H гармонически зависят от времени и удовлетворяют однородным уравнениям Максвелла

$$\begin{aligned} \text{rot } E - ikH &= 0, \\ \text{rot } H + ikE &= 0. \end{aligned} \quad (3)$$

На них не налагаются какие-либо граничные условия.

* В случае $k\rho_0 \gg 1$ рассматриваемая асимптотика переходит в асимптотику с функцией Эйри, т. е. [2].

Подставляя (1) в (3), исключая с помощью (2) $\frac{d^2 J_m}{d\rho^2}$, приравнявая нулю коэффициенты при J_m и $\frac{dJ_m}{d\rho}$ и вводя обозначение

$$\psi = \int \sqrt{1 - \frac{\rho_0^2}{\rho^2}} d\rho \quad \text{или} \quad \nabla\psi = \sqrt{1 - \frac{\rho_0^2}{\rho^2}} \nabla\rho, \quad (4)$$

получим систему уравнений для A, B, C, D :

$$\begin{aligned} [(\nabla\zeta + \rho_0\nabla\varphi), A] + \sqrt{\rho^2 - \rho_0^2} [\nabla\psi, B] - C &= \frac{i}{k} \operatorname{rot} A, \\ [(\nabla\zeta + \rho_0\nabla\varphi), B] + \frac{1}{\sqrt{\rho^2 - \rho_0^2}} [\nabla\psi, A] - D &= \frac{i}{k} \operatorname{rot} B, \\ [(\nabla\zeta + \rho_0\nabla\varphi), C] + \sqrt{\rho^2 - \rho_0^2} [\nabla\psi, D] + A &= \frac{i}{k} \operatorname{rot} C, \\ [(\nabla\zeta + \rho_0\nabla\varphi), D] + \frac{1}{\sqrt{\rho^2 - \rho_0^2}} [\nabla\psi, C] + B &= \frac{i}{k} \operatorname{rot} D. \end{aligned} \quad (5)$$

Векторы A, B, C, D не ортогональны даже в нулевом приближении. Введем вместо них чих линейные комбинации

$$\begin{aligned} \frac{A}{\sqrt[4]{\rho^2 - \rho_0^2}} + \sqrt[4]{\rho^2 - \rho_0^2} B = M, \quad \frac{C}{\sqrt[4]{\rho^2 - \rho_0^2}} + \sqrt[4]{\rho^2 - \rho_0^2} D = P, \\ \frac{A}{\sqrt[4]{\rho^2 - \rho_0^2}} - \sqrt[4]{\rho^2 - \rho_0^2} B = N, \quad \frac{C}{\sqrt[4]{\rho^2 - \rho_0^2}} - \sqrt[4]{\rho^2 - \rho_0^2} D = Q, \end{aligned} \quad (6)$$

которые, как мы покажем ниже, являются амплитудами лучевых полей (1).

Векторы M, N, P и Q будем искать в форме асимптотических разложений:

$$\begin{aligned} M = \sum_{n=0}^{\infty} \left(\frac{i}{k}\right)^n M_n, \quad N = \sum_{n=0}^{\infty} \left(\frac{i}{k}\right)^n N_n, \\ P = \sum_{n=0}^{\infty} \left(\frac{i}{k}\right)^n P_n, \quad Q = \sum_{n=0}^{\infty} \left(\frac{i}{k}\right)^n Q_n. \end{aligned} \quad (7)$$

Введя обозначения

$$\gamma = \nabla\psi + \nabla\zeta + \rho_0\nabla\varphi, \quad \delta = -\nabla\psi + \nabla\zeta + \rho_0\nabla\varphi \quad (8)$$

и образуя сумму и разность первой и второй пар уравнений (5), получим систему рекуррентных уравнений

$$\begin{aligned} [\gamma, M_n] - P_n = X_n, \quad [\delta, N_n] - Q_n = Z_n, \\ [\gamma, P_n] + M_n = Y_n, \quad [\delta, Q_n] + N_n = U_n, \end{aligned} \quad (9a)$$

где

$$\begin{aligned} X_n &= \text{rot } M_{n-1} + \frac{1}{2} [\beta, N_{n-1}], \\ Y_n &= \text{rot } P_{n-1} + \frac{1}{2} [\beta, Q_{n-1}], \\ Z_n &= \text{rot } N_{n-1} + \frac{1}{2} [\beta, M_{n-1}], \\ U_n &= \text{rot } Q_{n-1} + \frac{1}{2} [\beta, P_{n-1}], \\ X_0 &= Y_0 = Z_0 = U_0, \\ \beta &= \frac{\rho^2}{(\rho^2 - \rho_0^2)^{3/2}} \nabla \psi. \end{aligned} \quad (96)$$

Поскольку система (9) в нулевом приближении однородна, для того, чтобы M_0, N_0, P_0, Q_0 были отличны от нуля, необходимо, чтобы

$$\begin{aligned} 1 - (\gamma, \gamma) &= 0, \\ 1 - (\delta, \delta) &= 0, \end{aligned} \quad (10)$$

т. е. величины

$$S^\mp = \mp \int \sqrt{1 - \frac{\rho_0^2}{\rho^2}} d\rho + \zeta + \rho_0 \varphi, \quad (11a)$$

градиентами которых являются векторы γ и δ , удовлетворяли уравнению эйконала. Это означает, что координаты ζ, ρ, φ образуют ортогональную сетку, ζ и ρ удовлетворяют уравнениям

$$\begin{aligned} (\nabla \psi)^2 + (\nabla \zeta)^2 &= 1 - \rho_0^2 (\nabla \varphi)^2, \\ (\nabla \psi, \nabla \zeta) &= 0. \end{aligned} \quad (116)$$

Напомним, что

$$\nabla \varphi = \varphi_0 \frac{1}{r}$$

(r — расстояние до оси вращения — известная функция).

Рассмотрим теперь решение в нулевом приближении. Из (9а) следует, что тройки векторов M_0, P_0, γ и N_0, Q_0, δ ортогональны друг другу и не связаны между собой. Тройка M_0, P_0, γ соответствует полю лучей, уходящих (срывающихся) с каустики, а тройка N_0, Q_0, δ — полю лучей, приходящих (садящихся) на каустику. Связь между этими конгруенциями определяется тем, что векторы

$$B_0 = \frac{1}{2} \frac{M_0 - N_0}{\sqrt[4]{\rho^2 - \rho_0^2}}, \quad D_0 = \frac{1}{2} \frac{P_0 - Q_0}{\sqrt[4]{\rho^2 - \rho_0^2}}$$

должны быть конечными на внутренней каустике, т. е. при $\rho = \rho_0$. Поэтому

$$\begin{aligned} M_0(\rho_0, \zeta) &= N_0(\rho_0, \zeta), \\ P_0(\rho_0, \zeta) &= Q_0(\rho_0, \zeta). \end{aligned} \quad (12)$$

Соотношения (12), которые надо рассматривать как начальные условия для уходящих лучей, должны соблюдаться и при $n > 0$, так как полные решения системы (9) являются суммой общих решений однородных уравнений и частных решений неоднородных систем. Из (9) следует также связь между парами векторов M_0, P_0 и N_0, Q_0 , т. е. связь между электрическим и магнитным полями лучевых полей в нулевом приближении. Поэтому будем искать решения для них в форме

$$\begin{aligned} M_0 &= n_1 \Phi_{10} + b_1 \Phi_{20}, & N_0 &= n_2 F_{10} + b_2 F_{20}, \\ P_0 &= -n_1 \Phi_{20} + b_1 \Phi_{10}, & Q_0 &= -n_2 F_{20} + b_2 F_{10}. \end{aligned} \quad (13)$$

Функции Φ_{10} и Φ_{20} для подходящего и F_{10}, F_{20} для уходящего от каустики луча определяют два независимых поляризационных состояния.

Векторы n_1, b_1, γ и n_2, b_2, δ образуют ортонормальные тройки ортов. Поскольку векторы n и b для прямолинейного луча нельзя трактовать как орты нормали и бинормали, разумно ориентировать n и b в плоскостях главных кривизин элемента фронта, соответствующего рассматриваемому лучу, или, иными словами, так, чтобы они соответственно касались и были нормальны к поверхности каустики в точке касания.

Вывод уравнений для скалярных функций Φ_{10}, Φ_{20} и F_{10}, F_{20} производится из условия разрешимости уравнений (9) для первого приближения (напомним, что определитель левых частей (9) при любом n равен нулю).

Умножая при $n = 1$ первую пару (9) скалярно на n_1 и b_1 , учитывая (13) и соотношение $n_1 = [b_1, \gamma]$, получим уравнения для Φ_{10} и Φ_{20} :

$$\begin{aligned} (X_0, n_1) + (Y_0, b_1) &= 0, \\ (X_0, b_1) - (Y_0, n_1) &= 0. \end{aligned} \quad (14)$$

Аналогично из второй пары (9) определяем систему для F_{10}, F_{20} :

$$\begin{aligned} (Z_0, n_2) + (U_0, b_2) &= 0, \\ (Z_0, b_2) - (U_0, n_2) &= 0. \end{aligned} \quad (15)$$

Раскрывая (14) и (15) с помощью (9б) и учитывая, что для конгруенции прямолинейных лучей

$$n \operatorname{rot} n + b \operatorname{rot} b = 0,$$

а также соотношения

$$\begin{aligned} (\beta, [n_1 n_2] + [b_1 b_2]) &= 0, \\ (\beta, [b_2 n_1] - [n_2 b_1]) &= 0, \end{aligned} \quad (16)$$

$$b_1 \operatorname{rot} n_1 - n_1 \operatorname{rot} b_1 = \operatorname{div} [n_1 b_1] = \operatorname{div} \gamma,$$

$$b_2 \operatorname{rot} n_2 - n_2 \operatorname{rot} b_2 = \operatorname{div} [n_2 b_2] = \operatorname{div} \delta,$$

получим систему тождественных уравнений для $\Phi_{10}, \Phi_{20}, F_{10}, F_{20}$:

$$\Phi_{10} \operatorname{div} \gamma + 2(\nabla \Phi_{10}, \gamma) \equiv \operatorname{div} (\Phi_{10}^2 \gamma) = 0,$$

$$\Phi_{20} \operatorname{div} \gamma + 2(\nabla \Phi_{20}, \gamma) \equiv \operatorname{div} (\Phi_{20}^2 \gamma) = 0,$$

$$F_{10} \operatorname{div} \delta + 2(\nabla F_{10}, \delta) \equiv \operatorname{div} (F_{10}^2 \delta) = 0,$$

$$F_{20} \operatorname{div} \delta + 2(\nabla F_{20}, \delta) \equiv \operatorname{div} (F_{20}^2 \delta) = 0, \quad (17)$$

которые совпадают с уравнениями переноса в нулевом приближении для скалярного случая. Из (17) следует закон сохранения энергии в лучевой трубке

$$\operatorname{div} [(\Phi_{10}^2 + \Phi_{20}^2) \gamma] = 0,$$

а также независимость двух поляризаационных состояний.

На основании проделанного анализа можно сказать, что равномерное асимптотическое разложение, справедливое в окрестности каустики, может быть построено с помощью лучевого разложения, которое само расходится на каустике. Для этого надо в нулевом приближении в соответствии с (11) определить аргументы ρ и ζ функции Бесселя и экспоненты через эйконалы S^+ и S^- , а из формул (6) и (13) — A , B , C , D через Φ_{10} , Φ_{20} , F_{10} , F_{20} .

ЛИТЕРАТУРА

1. В. И. Токачлы, Б. Е. Кинбер, Изв. высш. уч. зав. — Радиофизика, 14, № 5, 761 (1971).
2. Ю. А. Кравцов, Изв. высш. уч. зав. — Радиофизика, 7, № 6, 1064 (1964).

Всесоюзный научно-исследовательский институт
физико-технических и радиотехнических измерений

Поступила в редакцию
4 января 1971 г.

ASYMPTOTICS OF AXISYMMETRICAL BEAMS OF ELECTROMAGNETIC WAVES

E. D. Gazazyan, B. E. Kinber

The asymptotic expansion of electromagnetic fields with azimuthal dependence $e^{im\varphi}$ in the vicinity of internal caustic (the focal line) is given. The relation between the beam expansion and that in the vicinity of the focal line is obtained.