

АКАДЕМИЯ НАУК СССР
СИБИРСКОЕ ОТДЕЛЕНИЕ
СИБИРСКИЙ ИНСТИТУТ ЗЕМНОГО МАГНЕТИЗМА,
ИОНОСФЕРЫ И РАСПРОСТРАНЕНИЯ РАДИОВОЛН

ИССЛЕДОВАНИЯ
ПО ГЕОМАГНЕТИЗМУ, АЭРОНОМИИ
И ФИЗИКЕ СОЛНЦА

Выпуск 69

ТЕОРЕТИЧЕСКАЯ ФИЗИКА

ОТДЕЛЬНЫЕ ОТТИСКИ



МОСКВА
«НАУКА»
1984

Л и т е р а т у р а

1. Фаддеев Л.Д. - В кн.: Современные проблемы математики. Т.3. М.: ВИНТИ, 1974, с.93-180.
2. Newton R.G. - J.Math.Phys., 1980, v.21, N 7, p.1698-1715.
3. Шадан К., Сабатье П. Обратные задачи в квантовой теории рассеяния. М.: Мир, 1980. 152 с.
4. Hoenders B. - In: Inverse Source Problems in Optics /Ed.Baltes H. N.Y.: Springer-Verlag, 1978, p.41-82.
5. Рид М., Саймон Б. Методы современной математической физики.Т.2. М.: Мир, 1978. 395 с.
6. Фукс Б.А. Теория аналитических функций многих комплексных переменных. М.: Физматгиз, 1962. 419 с.
7. Фаддеев Л.Д. - Вестн. ЛГУ, 1956, № 7, с.126-130.
8. Wyatt P.J. - Appl.Opt., 1968, v.7, p.1879.
9. Schmidt-Weinmar H.G. - J.Opt.Soc.Am., 1975, v.65, p.1188-1189.
10. Lam D.K. et al. - Canad.J.Phys., 1976, v.54, N 19, p.1925-1934.
11. Devaney A.J. - J.Math.Phys., 1978, v.19, N 7, p.1526-1538.
12. Хургин Я.И., Яковлев В.П. Финитные функции в физике и технике. М.: Наука, 1971. 408 с.
13. Функции с двойной ортогональностью в радиоэлектронике и оптике /Под ред.М.К.Размахнина и В.П.Яковлева. М.: Сов.радио, 1971. 234 с.

Московский государственный
университет им.М.В.Ломоносова

Статья поступила
в октябре 1983 г.

УДК 621.371

РАСSEЯНИЕ КОРОТКИХ РАДИОВОЛН НА РЕГУЛЯРНЫХ
НЕОДНОРОДНОСТЯХ В ВОЛНОВОДЕ ЗЕМЛЯ-ИОНОСФЕРА
Ю.В.Парфенов, В.М.Персиков

SHORT RADIO WAVE SCATTERING BY REGULAR
INHOMOGENEITIES IN THE EARTH-IONOSPHERE WAVEGUIDE
Yu.V.Parfenov, V.M.Persikov

An analysis is made of an expression, derived in the Born's approximation, for a field, that scattered by a three-dimensional inhomogeneity in a stratified slab ionosphere. Using incoherent addition of normal waves an estimate is made of the spreading of a signal, consisting of a narrow group of waves, by a localized model inhomogeneity.

В настоящей работе будет рассмотрено рассеяние электромагнитного сигнала на плавной, локализованной, крупномасштабной неоднородности диэлектрической проницаемости в ионосфере с использованием в качестве математического аппарата метода нормальных волн [1].

Постановка задачи и основные уравнения

Представим диэлектрическую проницаемость ионосферы в виде

$$\varepsilon(\vec{r}) = \varepsilon(x) + \Delta\varepsilon(\vec{r}),$$

где $\Delta\varepsilon(\vec{r})$ - дополнительная диэлектрическая проницаемость, связанная с неоднородностью, а $\varepsilon(x)$ может быть записана в виде [2]

$$\varepsilon(x) = 1 - \frac{4\pi e^2 N_e(x)}{m\omega^2} + 2 \frac{x}{a_0},$$

где последнее слагаемое формально учитывает сферичность Земли; x - высота над поверхностью Земли; a_0 - радиус Земли.

В первом порядке теории возмущений (борновском приближении) выражение для рассеянного на неоднородности поля можно записать в виде [3]

$$\vec{E}(\vec{r}) = \vec{E}_0(\vec{r}) + \int_{\vec{r}'}^3 \vec{G}^i(\vec{r}, \vec{r}') \{ \kappa_0^2 \Delta\varepsilon(\vec{r}') E_i^0(\vec{r}') \} d\vec{r}', \quad (1)$$

где векторная функция Грина $\vec{G}^i(\vec{r}, \vec{r}')$ удовлетворяет уравнению

$$\text{rot rot } \vec{G}^i(\vec{r}, \vec{r}') - \kappa_0^2 \varepsilon(x) \vec{G}^i(\vec{r}, \vec{r}') = \vec{e}_i \delta(\vec{r} - \vec{r}'); \quad (2)$$

$\kappa_0 = \omega/c$; \vec{G}^i удовлетворяет также условиям излучения и соответствующим граничным условиям на поверхности Земли, совпадающим с граничными условиями для поля $\vec{E}(\vec{r})$; $\vec{E}^0(\vec{r})$ - поле, падающее на неоднородность

$$(\vec{E}^0(\vec{r}, t) = \vec{E}^0(\vec{r}) e^{-i\omega t}).$$

Будем для определенности считать, что падающее поле является полем E типа ($E_x^0 \neq 0$; $H_x^0 = 0$), тогда на большом расстоянии от излучателя можно пренебречь кривизной фронта падающей волны и считать, что на неоднородность падает пакет плоских нормальных волн с отличными от нуля компонентами полей E_x^0 и H_y^0

$$E_x^0 \sim \sum_m A_m e^{i\gamma_m \cdot x} (\sqrt{\varepsilon(x)})^{-1} I_m^J(x) = \sum_m A_m e^{i\gamma_m R_0} e^{i\gamma_m \rho \cos \varphi} (\sqrt{\varepsilon(x)})^{-1} I_m^J(x), \quad (3)$$

где (φ, ρ, x) - цилиндрические координаты, связанные с неоднородностью ($\rho = 0$; $x = x_0$ - положение центра неоднородности; $\varphi = 0$ - направление падающего поля; R_0 - расстояние между источником и центром неоднородности); γ_m и $I_m^J(x)$ - собственные значения и собственные функции краевой задачи [1]. В случае простейших граничных условий на Земле и в ионосфере соответствующая краевая задача имеет вид

$$\frac{d^2 I_m^J(x)}{dx^2} + (\kappa_{3\varphi}^2(x) - \gamma_m^2) I_m^J(x) = 0; \quad \left. \frac{\partial I_m^J}{\partial x} \right|_{x=0} = 0; \quad \left. I_m^J(x) \right|_{x \rightarrow \infty} \rightarrow 0, \quad (4)$$

где $\kappa_{3\varphi}^2(x) \approx \kappa_0^2 \varepsilon(x)$.

В случае, если падающее поле имеет только E_x^0 -компоненту, следующее из (I) выражение для рассеянного поля может быть преобразовано к виду

$$E_x(\vec{r}) = \frac{1}{\varepsilon(x)} \int \left\{ \nabla_{x,y}^2 G(\vec{r}, \vec{r}') \right\} \Delta \varepsilon(\vec{r}') \cdot E_x^0(\vec{r}') d\vec{r}', \quad (5)$$

где $G(\vec{r}, \vec{r}')$ - скалярная функция Грина, удовлетворяющая уравнению

$$\nabla^2 G(\vec{r}, \vec{r}') + \kappa_0^2 \varepsilon(x) G(\vec{r}, \vec{r}') - \frac{1}{\varepsilon(x)} \frac{\partial \varepsilon(x)}{\partial x} \frac{\partial G}{\partial x} = \delta(\vec{r} - \vec{r}'),$$

которая может быть представлена в виде [4]

$$G_r(\vec{r}, \vec{r}') = -\frac{i}{4} \sum_n \sqrt{\varepsilon(x)} \psi_n^J(x) \frac{\psi_n^J(x')}{\sqrt{\varepsilon(x')}} H_0^{(1)}(\gamma_n \cdot R),$$

где $R = \sqrt{\rho^2 + \rho'^2 - 2\rho\rho' \cos(\varphi - \varphi')}$, а $H_0^{(1)}$ - функция Ханкеля, удовлетворяющая условию излучения.

Поскольку нас интересует рассеянное поле на большом расстоянии от излучателя, то мы можем взять асимптотическое выражение $H_0^{(1)}$ при ($R \rightarrow \infty, \rho \gg \rho'$) [5]

$$H_0^{(1)}(\gamma_n \cdot R) \approx (1-i) \sqrt{\frac{2}{\pi}} \frac{1}{\sqrt{\gamma_n \rho}} e^{i\gamma_n \rho - i\gamma_n \rho' \cos(\varphi - \varphi')}$$

Подставляя все в (15), получим для рассеянного поля

$$E_x^{\text{дорн}}(\vec{r}) = \frac{1}{\sqrt{\varepsilon(x)}} \Delta_1 \sum_n \psi_n^J(x) \frac{e^{i\gamma_n \rho}}{\sqrt{\gamma_n \rho}} \cdot T_n,$$

где T_n - коэффициент возбуждения n нормальной волны при рассеянии

$$T_n = -i/4 (1-i) \sqrt{\frac{2}{\pi}} \sum_m A_m e^{i\gamma_m R_0} \cdot K_{mn}.$$

Для неоднородностей типа $\Delta \varepsilon(\vec{r}) = \Delta \varepsilon(x) \cdot \Delta \varepsilon(\rho, \varphi)$ коэффициент K_{mn} можно представить в виде $K_{mn} = \mathcal{J}_{mn} \cdot T_{mn}$, где

$$\mathcal{J}_{mn} = \int_0^{2\pi} d\varphi' \int_0^\infty \rho' d\rho' e^{i\gamma_m \rho' \cos \varphi'} \Delta \varepsilon(\rho', \varphi') e^{-i\gamma_n \rho' \cos(\varphi - \varphi')}; \quad (6)$$

$$T_{mn} = \int_0^\infty \psi_n^J(x') \Delta \varepsilon(x) \psi_m^J(x') dx'. \quad (7)$$

Дальнейшее вычисление коэффициентов трансформации K_{mn} можно провести, задав конкретный вид неоднородности $\Delta \varepsilon(\vec{r})$. Выберем на данном этапе простейший вид неоднородности

$$\frac{\Delta \varepsilon(\vec{r})}{\varepsilon(x)} = \Delta \varepsilon(x) \Delta \varepsilon(\rho) = \frac{1}{\sqrt{\kappa} b} e^{-\frac{(x-x_0)^2}{b^2}} \cdot \frac{1}{\kappa a^2} e^{-\frac{\rho^2}{a^2}},$$

где параметры b и a характеризуют эффективную высоту и ширину неоднородности. Интеграл \mathcal{J}_{mn} вычисляется для рассматриваемой неоднородности явно и равен

$$\mathcal{J}_{mn} = e^{-\frac{a^2}{4} \cdot \gamma_{mn}^2(\varphi)}, \quad (8)$$

где $q_{mn}(\varphi) = \sqrt{\gamma_m^2 + \gamma_n^2 - 2\gamma_m \gamma_n \cos \varphi}$.

В рассматриваемом приближении T_{mn} полностью определяет угловую зависимость рассеяния с максимумом в направлении первоначального пространства волны ($\varphi = 0$). При вычислении интеграла T_{mn} (7) собственные функции $\Psi_n^j(z)$ удобно взять в ВКБ приближении [1]

$$\begin{aligned} \Psi_n^j(z) &= \left(\frac{2\gamma_n'^2}{|\partial I/\partial \gamma_n'} \right)^{1/2} \frac{1}{\sqrt{Q(z, \gamma_n')}} \cos \left[\int_0^z \sqrt{Q(z, \gamma_n')} dz \right] = \\ &= a_n \frac{1}{\sqrt{Q_n}} \cos \Phi_n, \end{aligned} \quad (9)$$

где

$$\gamma_n' = \frac{\gamma_n}{K_0}; \quad Q(z, \gamma_n') = \mathcal{E}(z) - \gamma_n'^2; \quad I(\gamma_n') = \int_{z_1}^{z_2} \sqrt{Q(z, \gamma_n')} dz.$$

Выражение для T_{mn} запишется в виде

$$T_{mn} = \frac{a_m a_n}{2} \int \frac{1}{\sqrt{Q_n Q_m}} \left[\cos(\Phi_n - \Phi_m) + \cos(\Phi_n + \Phi_m) \right] \Delta \mathcal{E}(z) dz. \quad (10)$$

Поскольку в реальном волноводе Земля-ионосфера хорошо распространяются нормальные волны с номерами $n \gg 1$, то вторым слагаемым в (10) можно пренебречь по сравнению с первым (так как $\cos(\Phi_n + \Phi_m)$ сильно осциллирует). В силу тех же причин при фиксированном n имеет смысл рассматривать только m , удовлетворяющие условию $|m-n|/n \ll 1$.

В этом случае можно получить [6]

$$\Phi_n - \Phi_m \approx (n-m) \frac{1}{2} \left(\frac{d\gamma_n'^2}{dn} \right) K_0 \int_0^z \frac{dz}{\sqrt{Q_n(z)}}.$$

Таким образом,

$$T_{mn} \approx \frac{a_n^2}{2} \int_{z_1}^{z_2} \frac{1}{\sqrt{Q_n(z)}} \cos \left[(n-m) \frac{1}{2} \frac{d\gamma_n'^2}{dn} K_0 \int_0^z \frac{dz'}{\sqrt{Q_n(z')}} \right] \Delta \mathcal{E}(z) dz, \quad (11)$$

где $z_{1,2}$ - точки поворота для n -нормальной волны. Примем, что центр неоднородности z_0 и высота B такие, что $|z_{1,2} - z_0| \gg B_0$, т.е. неоднородность расположена вдали от границ волновода. Тогда для T_{mn} можно получить следующее приближенное выражение:

$$T_{mn} \approx \frac{a_n^2}{2} \sqrt{Q_n(z_0)} \cos \left\{ (n-m) \frac{1}{2} \frac{d\gamma_n'^2}{dn} K_0 \int_0^z \frac{dz'}{\sqrt{Q_n(z')}} \right\} e^{-\frac{(n-m)K_0 d\gamma_n'^2}{4\sqrt{Q_n(z_0)} dn}}. \quad (12)$$

Оценка аргумента косинуса и экспоненты в (12) может быть произведена с помощью уравнения на спектр [1] и дает следующие результаты:

$$\frac{1}{2} \frac{d\gamma_n'^2}{dn} K_0 \int_{z_1}^{z_2} \frac{dz}{\sqrt{Q_n(z)}} \sim \frac{\mathcal{E}}{H_n} z_0; \quad \frac{1}{2} \frac{d\gamma_n'^2}{dn} K_0 \frac{1}{\sqrt{Q_n(z_0)}} \sim \frac{\mathcal{E}}{H_n},$$

где H_n - "ширина" волновода для n -нормальной волны. Поскольку по условиям вывода формулы (12) $x_0 \sim H_n$; $b \ll H_n$ и $|\frac{n-m}{n}| \ll 1$, то значение коэффициента трансформации в рассматриваемом приближении сильно зависит от номера m (при фиксированном n) и в целом носит характер немонотонной зависимости от $(n-m)$. Суммируя все вышеизложенное, запишем выражение для рассеянного поля в виде

$$E_z^{борн}(\vec{r}) = \sum \frac{\Psi_n^J(x)}{\sqrt{\mathcal{E}(x)}} \Delta_1 \left[\frac{e^{i\gamma_n \rho}}{\sqrt{\gamma_n \rho}} T_n(\varphi) \right], \quad (13)$$

где

$$T_n(\varphi) = \sum_m A_m e^{i\gamma_m R_0} e^{-\frac{\alpha^2 q_m^2(\varphi)}{4}} \cdot T_{mn}. \quad (14)$$

Для оценки ряда (13) с быстроосциллирующими членами можно применить так называемое "некогерентное приближение".

Некогерентное сложение нормальных волн

Известно [1], что статистический характер заполнения и границ волновода Земля-ионосфера, многомодовый характер распространения и большие расстояния между источником (приемником) и рассеивателем позволяют сделать предположение о некогерентном сложении нормальных волн. Указанная некогерентность означает, что при оценке плотности энергии рассеянного поля $W^{расс.}$ будут складываться не поля, а энергии отдельных нормальных волн

$$W^{расс.} \approx |E_z^{расс.}|^2 \approx \sum_n |E_{zn}^{расс.}|^2.$$

Учитывая формулу (13), имеем

$$W^{расс.} \approx \sum |E_z^{расс.}|^2 = \sum_n \left| \frac{\Psi_n^J(x)}{\sqrt{\mathcal{E}(x)}} \Delta_1 \left[\frac{e^{i\gamma_n \rho}}{\sqrt{\gamma_n \rho}} T_n(\varphi) \right] \right|^2. \quad (15)$$

Учитывая структуру формулы для T_n (14), можно выработать процедуру приближенного суммирования в формуле (15).

Поскольку при каждом фиксированном n γ_m мало отличается от γ_n , то $q_{mn}^2(\varphi) \approx 2\gamma_n^2(1 - \cos\varphi)$, что позволяет переписать формулу для $W^{расс.}$ в виде

$$W^{расс.} \approx \sum_n \left| \frac{\Psi_n^J(x)}{\sqrt{\mathcal{E}(x)}} \Delta_1 \left[\frac{e^{i\gamma_n \rho}}{\sqrt{\gamma_n \rho}} e^{-\frac{\alpha^2 \gamma_n^2(1 - \cos\varphi)}{2}} \right] \right|^2 \left| \sum_m A_m e^{-i\gamma_m R_0} T_{mn} \right|^2. \quad (16)$$

При вычислении квадрата модуля последней суммы в (16) можно воспользоваться некогерентностью падающих нормальных волн, тогда

$$\left| \sum_m A_m e^{-i\gamma_m R_0} T_{mn} \right|^2 = \sum_m |A_m|^2 |T_{mn}|^2 = T_n^0. \quad (17)$$

Для вычисления последней суммы в (17) необходимо знать распределение падающего поля по нормальным волнам, т.е. коэффициенты A_m . В даль-

нейшем будем использовать модельное представление для A_m

$$A_m = W_0^{1/2} \frac{1}{\sqrt{c\sqrt{\kappa}}} \exp\left\{-\frac{(m-m_0)^2}{2c^2}\right\}.$$

Поскольку $|A_m|^2$ есть энергия, переносимая m -нормальной волной в падающем поле E_z^0 , то W_0 пропорционально полной энергии всего падающего на неоднородность поля. При вычислении T_n^0 сделаем замену $m-n=\mathcal{K}$ и растянем пределы суммирования по \mathcal{K} на $\pm\infty$, что можно сделать ввиду экспоненциальной малости слагаемых при больших \mathcal{K} ; переходя от суммирования по \mathcal{K} к интегрированию, получим окончательно

$$T_n^0 = W_0 \cdot B_n \frac{1}{2} \sqrt{\frac{1}{1+\frac{c_2^2}{c_1^2}}} e^{-\frac{(m_0-n)^2}{c_1^2+c_2^2}} \left\{ 1 + e^{-\frac{c_1^2}{c_2^2} \cdot \frac{1}{1+c_1^2/c_2^2}} \cdot \cos\left[2 \frac{n-m_0}{c_2} \frac{1}{1+\frac{c_2^2}{c_1^2}}\right] \right\}, \quad (18)$$

где

$$B_n = \frac{1}{8\kappa} \frac{a_n^2}{Q_n(z_0)}; \quad \frac{1}{c_1} = \frac{6 \cdot K_0}{2} \left(\frac{d\gamma_n^2}{dn} \frac{1}{\sqrt{Q_n(z_0)}} \right); \quad \frac{1}{c_2} = \frac{1}{2} \frac{d\gamma_n^2}{dn} K_0 \int_{z_1}^{z_0} \frac{dz'}{\sqrt{Q_n(z')}}.$$

Поскольку нас интересует рассеянное поле на большом расстоянии от неоднородности $\rho \gg a$, то

$$\Delta_{\perp} \left(\frac{e^{-i\gamma_n \rho}}{\sqrt{\gamma_n \cdot \rho}} e^{-\frac{a^2}{2} \gamma_n^2 (1-\cos\varphi)} \right) \approx -\gamma_n^2 \frac{e^{i\gamma_n \rho}}{\sqrt{\gamma_n \rho}} e^{-\frac{a^2}{2} \gamma_n^2 (1-\cos\varphi)}$$

и выражение для энергии принимает в этом случае следующий вид:

$$W^{\text{расc}}(z) = \frac{1}{8\kappa} \varepsilon(z) |\vec{E}|^2 = \frac{1}{8\kappa} \sum_n \Psi_n^2(z) \gamma_n^3 \frac{1}{\rho} e^{-a^2 \gamma_n^2 (1-\cos\varphi)} T_n^0. \quad (19)$$

Плотность энергии как функция высоты z имеет квазиосциллирующий характер относительно среднего высотного хода, который практически и представляет интерес. Для получения среднего хода W достаточно провести усреднение в (19) по интервалу высот 1–10 км [1]. Проведя указанное усреднение и используя те же приближения, что и в [1], получим

$$\bar{W}^{\text{расc}} = \frac{1}{16\kappa} \sum_n \frac{2\gamma_n'}{|\frac{\partial I}{\partial \gamma_n'}|^2} \cdot \frac{\gamma_n'^3}{\sqrt{Q(z, \gamma_n')}} \cdot \frac{1}{\rho} e^{-a^2 \gamma_n'^2 (1-\cos\varphi)} T_n^0. \quad (20)$$

В силу того, что $\gamma_n' \approx 1$ и слабо меняется для узкого пакета нормальных волн, то коэффициент возбуждения будет в основном определяться T_n^0 . Анализ формулы (18) для T_n^0 показывает, что при падении на неоднородность пакета нормальных волн с одним максимумом отраженный сигнал будет иметь центральный максимум с $n=m_0$ и ряд максимумов с уменьшающейся амплитудой. Однако характер проявления дополнительных

максимумов будет слабый, так как при уменьшении периода осцилляций

$$T_{осч} \sim \varepsilon_2 \left(1 + \frac{\varepsilon^2}{\varepsilon_1^2}\right) \pi$$

увеличивается модуль показателя экспоненты перед косинусом в (18), а при увеличении периода осцилляций увеличивается модуль показателя экспоненты, стоящей перед фигурной скобкой в (18). Таким образом, в рассматриваемом приближении не реализуется условие, когда дополнительные максимумы в T_n^o проявлялись достаточно четко и трансформация отраженного в другие нормальные волны будет несущественна.

Л и т е р а т у р а

1. Куркин В.И., Орлов И.И., Попов В.Н. Метод нормальных волн в проблеме коротковолновой радиосвязи. М.: Наука, 1981. 122 с.
2. Гуревич А.Б., Цедилина Е.Е. Сверхдальнее распространение коротких радиоволн. М.: Наука, 1979. 246 с.
3. Ньютон Р. Теория рассеяния волн и частиц. М.: Мир, 1969. 607 с.
4. Бреховских Л.М. Волны в слоистых средах. М.: Наука, 1973. 343 с.
5. Справочник по специальным функциям/ Под ред. М.Абрамовича. М.: Наука, 1979. 830 с.
6. Мигдал А.Б. Качественные методы в квантовой теории. М.: Наука, 1975. 336 с.

Иркутский государственный
университет им. А.А.Жданова

Статья поступила
в марте 1984 г.

УДК 534.1

О ПОСТРОЕНИИ ПРИБЛИЖЕННЫХ АНАЛИТИЧЕСКИХ РЕШЕНИЙ ВОЛНОВЫХ
УРАВНЕНИЙ НА ОСНОВЕ МЕТОДА НЬЮТОНА-КАНТОРОВИЧА

Н.В.Ильин, И.И.Орлов

ON CONSTRUCTING APPROXIMATE ANALYTIC SOLUTIONS
TO WAVE EQUATIONS USING THE NEWTON-KANTOROVICH METHOD
N.V.Ilyin, I.I.Orlov

This paper examines a method for constructing approximate solution second-order equations with a variable coefficient and a small parameter before the highest derivative, based on the Newton-Kantorovich method for functional equations. Use of the Newton-Kantorovich method makes it possible to construct approximate solutions, having WKB-behavior far from turning points and with no singularities inherent in the WKB-method near the turning points.

Исследование многих физических задач сводится к решению дифференциальных уравнений второго порядка с переменными коэффициентами с малым параметром при старшей производной. Необходимость в изучении