

В. Д. ГУСЕВ, Л. И. ПРИХОДЬКО

О ФЛУКТУАЦИЯХ НАПРАВЛЕНИЯ РАСПРОСТРАНЕНИЯ РАССЕЯННЫХ ВОЛН ПРИ ОТРАЖЕНИИ ОТ СЛОЯ СО СЛУЧАЙНЫМИ НЕОДНОРОДНОСТЯМИ

Рассмотрена задача о нахождении функции распределения и статистических характеристик производной фазы поля при отражении плоских однородных волн от слоя со случайными неоднородностями диэлектрической проницаемости.

Измерения углов прихода радиоволн дифференциально-фазовыми системами основаны на использовании градиента фазы вдоль направления распространения или, точнее, разности фаз поля в двух (или нескольких) точках пространства. В связи с этим представляет интерес рассмотреть задачу о нахождении функции распределения и статистических характеристик производной фазы поля при отражении от неоднородного плазменного слоя (типа ионосферы).

После отражения от неоднородного ионосферного слоя волна распространяется в свободном полупространстве. Отраженное поле на любом расстоянии от слоя можно представить в виде суммы среднего (регулярного) поля \bar{E} и случайного (рассеянного) поля ξ , причём если на слой падала плоская однородная гармоническая волна $e^{-ik\sin\theta_0 x - ik\cos\theta_0 z}$ (x, z — плоскость падения, нормаль к слою направлена по оси z), скалярное поле E можно записать так:

$$E = \bar{E} + \xi = \bar{R}e^{-ik\sin\theta_0 x + ik\cos\theta_0 z} + \frac{1}{4\pi^2} \iint_{-\infty}^{\infty} e^{-ik_1 x - ik_2 y + i\sqrt{k^2 - k_1^2 - k_2^2} z} c(k_1, k_2) dk_1 dk_2, \quad (1)$$

где \bar{R} — комплексный коэффициент отражения среднего поля, $c(k_1, k_2)$ — Фурье-компонент рассеянного поля ξ . Представим полное поле E в виде

$$E = E_R + iE_i = Ae^{i\Psi}, \quad (2)$$

где $E_R = \text{Re}E$, $E_i = \text{Im}E$, A — амплитуда полного поля, Ψ — фаза полного поля, и если положить $\Psi = \varphi_0 - \varphi$, где φ_0 — фаза среднего поля, то

$$E_R = A \cos(\varphi_0 - \varphi) = A \cos \varphi \cos \varphi_0 + A \sin \varphi \sin \varphi_0,$$

$$E_i = A \sin(\varphi_0 - \varphi) = A \cos \varphi \sin \varphi_0 - A \sin \varphi \cos \varphi_0.$$

Обозначая $A \cos \varphi = B$, $A \sin \varphi = C$, получим следующее представление для действительной и мнимой части рассеянного поля:

$$\begin{aligned}\xi_R &= (B - \rho_0) \cos \varphi_0 + C \sin \varphi_0, \\ \xi_i &= (B - \rho_0) \sin \varphi_0 - C \cos \varphi_0,\end{aligned}\quad (3)$$

здесь $\rho_0 = |\bar{R}|$.

Для определения функции распределения производной фазы φ_x (φ_y, φ_z) надо знать совместное четырехмерное распределение амплитуды и фазы поля и их производных по x (y, z). Исходным для решения этой задачи является совместное распределение $B_1 = B - \rho_0$, C и их производных по x (y, z) B_{1x} , C_x [1]. Для этого надо знать совместное распределение действительной и мнимой части рассеянного поля ξ_R , ξ_i и их производных по x (y, z) ξ_{Rx} , ξ_{ix} . В общем случае на любом расстоянии от слоя решение этой задачи затруднительно, поэтому найдем функцию распределения φ_x в зоне дифракции Фраунгофера, считая на основании работ [2, 3, 4], что рассеянное поле в зоне Фраунгофера имеет нормальный закон распределения. Тогда B_1 , C , B_{1x} , C_x также распределены по нормальному закону, причем из (3) следует

$$\begin{aligned}B_1 &= \xi_R \cos \varphi_0 + \xi_i \sin \varphi_0, \quad C = \xi_R \sin \varphi_0 - \xi_i \cos \varphi_0; \\ B_{1x} &= (\xi_{Rx} - k \sin \theta_0 \xi_i) \cos \varphi_0 + (\xi_{ix} + k \sin \theta_0 \xi_R) \sin \varphi_0, \\ C_x &= (\xi_{Rx} - k \sin \theta_0 \xi_i) \sin \varphi_0 - (\xi_{ix} + k \sin \theta_0 \xi_R) \cos \varphi_0.\end{aligned}\quad (4)$$

Учитывая, что в зоне дифракции Фраунгофера внутренняя корреляция поля отсутствует, т. е.

$$\overline{\xi_R \xi_i} = \overline{\xi_{Rx} \xi_{ix}} = \overline{\xi_R \xi_{Rx}} = \overline{\xi_i \xi_{ix}} = 0,$$

найдем совместное четырехмерное нормальное распределение $W(B_1, C, B_{1x}, C_x)$. Для этого рассмотрим четыре величины, определенные следующим образом [5]:

$$x_1 = B_1; \quad x_2 = C; \quad x_3 = B_{1x} + \frac{\sigma_{B_{1x}}}{\sigma_1} \tilde{R}_{14} C; \quad x_4 = C_x - \frac{\sigma_{B_{1x}}}{\sigma_1} \tilde{R}_{14} B_1, \quad (5)$$

где введены обозначения

$$\begin{aligned}\overline{x_1^2} = \overline{x_2^2} = \overline{\xi_R^2} = \overline{\xi_i^2} = \sigma_1^2; \quad \overline{x_3^2} = \overline{x_4^2} = \sigma_{B_{1x}}^2 (1 - \tilde{R}_{14}^2); \\ \sigma_{B_{1x}}^2 = \overline{\xi_{Rx}^2} = \overline{\xi_{ix}^2} = \sigma_1^2 P_*^2; \quad \tilde{R}_{14} = \frac{P^*}{P_*};\end{aligned}\quad (6)$$

$$P^* = \frac{\iint_{-\infty}^{\infty} (\kappa_1 - k \sin \theta_0) F(\kappa_1, \kappa_2) d\kappa_1 d\kappa_2}{\iint_{-\infty}^{\infty} F(\kappa_1, \kappa_2) d\kappa_1 d\kappa_2}; \quad P_* = \frac{\iint_{-\infty}^{\infty} (\kappa_1 - k \sin \theta_0)^2 F(\kappa_1, \kappa_2) d\kappa_1 d\kappa_2}{\iint_{-\infty}^{\infty} F(\kappa_1, \kappa_2) d\kappa_1 d\kappa_2},$$

здесь $F(\kappa_1, \kappa_2)$ — средний угловой энергетический спектр рассеянного поля ξ , а P_* и P^* характеризуют соответственно среднеквадратичную ширину полосы энергетического спектра и асимметрию спектра в плоскости падения x, z . Можно показать, что средние значения произведений

$$\overline{x_1 x_2} = \overline{x_1 x_3} = \overline{x_1 x_4} = \overline{x_2 x_3} = \overline{x_2 x_4} = \overline{x_3 x_4} = 0,$$

поэтому совместная плотность вероятности

$$W(x_1, x_2, x_3, x_4) = W(x_1)W(x_2)W(x_3)W(x_4),$$

где $W(x_1), \dots, W(x_4)$ — соответственно плотности вероятности для величин x_1, \dots, x_4 . И поскольку функциональный определитель преобразования (5) равен единице, то для искомой функции распределения имеем

$$W(B_1, C, B_{1x}, C_x) = \frac{1}{(2\pi)^2 \sigma_1^2 \sigma_{B_{1x}}^2 (1 - \tilde{R}_{14}^2)} \exp \left\{ \frac{B_1^2 + C^2}{2\sigma_1^2} - \frac{1}{2\sigma_{B_{1x}}^2 (1 - \tilde{R}_{14}^2)} \left[\left(B_{1x} + \frac{\sigma_{B_{1x}}}{\sigma_1} \tilde{R}_{14} C \right)^2 + \left(C_x - \frac{\sigma_{B_{1x}}}{\sigma_1} \tilde{R}_{14} B_1 \right)^2 \right] \right\}. \quad (7)$$

Производя в (7) замену переменных

$$B_1 = B, \quad \rho_0 = A \cos \varphi, \quad C = A \sin \varphi, \quad (8)$$

$$B_{1x} = A_x \cos \varphi - A \varphi_x \sin \varphi, \quad C_x = A_x \sin \varphi + A \varphi_x \cos \varphi,$$

получим исходное четырехмерное распределение $W(A, \varphi, A_x, \varphi_x)$. Так как якобиан преобразования (8) равен A^2 , то

$$W(A, \varphi, A_x, \varphi_x) = \frac{A^2}{(2\pi)^2 \sigma_1^2 \sigma_{B_{1x}}^2 (1 - \tilde{R}_{14}^2)} \times \exp \left\{ -\frac{1}{1 - \tilde{R}_{14}^2} \left[\frac{1}{2\sigma_1^2} (A^2 - 2A\rho_0 \cos \varphi + \rho_0^2) + \frac{1}{2\sigma_{B_{1x}}^2} (A_x^2 + A^2 \varphi_x^2) + \frac{\tilde{R}_{14}}{\sigma_1 \sigma_{B_{1x}}} (-A^2 \varphi_x + A_x \rho_0 \sin \varphi + A \rho_0 \varphi_x \cos \varphi) \right] \right\}. \quad (9)$$

Для получения функции распределения производной фазы φ_x необходимо (9) проинтегрировать по A_x, A, φ . Опуская довольно громоздкие выкладки, связанные с этой процедурой, напомним окончательный результат — выражение для функции распределения производной по x от фазы поля в зоне дифракции Фраунгофера

$$W(\varphi_x) = \frac{1}{(2)^{3/2} \sigma_1^3 P^* (1 - \tilde{R}_{14}^2)^{1/2}} \frac{e^{4m}}{4m^{3/2}} e^{-\frac{\beta^2}{1 - \tilde{R}_{14}^2}} \left[{}_1F_1 \left(\frac{1}{2}, 1; -\chi \right) + \frac{q^2}{4m} {}_1F_1 \left(\frac{1}{2}, 2; -\chi \right) \right], \quad (10)$$

здесь

$$\beta^2 = \frac{\rho_0^2}{2\sigma_1^2}, \quad q^2 = \frac{2\beta^2}{1 - \tilde{R}_{14}^2} \left(\frac{1}{\sigma_1} - \frac{\tilde{R}_{14}}{\sigma_{B_{1x}}} \varphi_x \right)^2,$$

$$m = \frac{1}{2(1 - \tilde{R}_{14}^2)} \left(\frac{1}{\sigma_1^2} - \frac{2\tilde{R}_{14}\varphi_x}{\sigma_1 \sigma_{B_{1x}}} + \frac{\varphi_x^2}{\sigma_{B_{1x}}^2} \right), \quad \chi = \frac{q^2}{4m} - \beta^2 \frac{\tilde{R}_{14}^2}{1 - \tilde{R}_{14}^2},$$

${}_1F_1$ — вырожденная гипергеометрическая функция.

Из (10) видно, что при $P^* = 0$, т. е. если средний угловой энергетический спектр симметричен относительно $k \sin \theta_0$, распределение $W(\varphi_x)$ — функция четная и кривая, ей соответствующая, симметрична относительно $k \sin \theta_0$. Если P^* отлична от нуля, распределение $W(\varphi_x)$ асим-

метрично. Вычислим для этого случая среднее значение производной фазы $\bar{\varphi}_x$, т. е. интеграл

$$\bar{\varphi}_x = \int_{-\infty}^{\infty} \varphi_x W(\varphi_x) d\varphi_x. \quad (11)$$

Подставляя в (11) выражение для $W(\varphi_x)$ и меняя порядок интегрирования, получим

$$\bar{\varphi}_x = P^* e^{-\beta^2}. \quad (12)$$

Аналогичные выражения можно получить для функций распределения производных по y, z от фазы поля, а также их средние значения $\bar{\varphi}_y, \bar{\varphi}_z$ (в данном случае $\bar{\varphi}_y = 0$).

Из (12) видно, что при $\beta^2 = 0$, $\bar{\varphi}_x = P^*$ и распределение $W(\varphi_x)$ — центральное. В этом случае среднее значение производной фазы по x совпадает со средним смещением углового энергетического спектра рассеянного поля $F(\kappa_1, \kappa_2)$ относительно $k \sin \theta_0$. При $\beta^2 \rightarrow \infty$ $\bar{\varphi}_x \rightarrow 0$ и среднее направление поля совпадает с направлением невозмущенного поля. Однако в реальных условиях даже в случае больших β^2 $\bar{\varphi}_x$ может заметно отличаться от нуля, поскольку при практических измерениях приходится иметь дело с ограниченным объемом выборки случайной величины. Влияние последнего обстоятельства определяется асимптотическим поведением $W(\varphi_x)$. В соответствии с (10) при $|\varphi_x| \rightarrow \infty$ $W(\varphi_x) \sim \frac{1}{|\varphi_x|^3}$. Но тогда переход от бесконечного интервала усреднения (от генеральной совокупности) к конечному интервалу (к конечной выборке) при наличии асимметрии распределения может существенно изменить $\bar{\varphi}_x$:

$$\tilde{\varphi}_x = \int_{-\Delta}^{\Delta} \varphi_x W(\varphi_x) d\varphi_x, \quad (13)$$

где Δ — интервал усреднения. Используя (10) и (13), для частного случая $\beta^2 \gg 1$ можно получить

$$\tilde{\varphi}_x = \frac{2}{\sqrt{\pi}} P^* \frac{\Delta^3}{P_*^3} \beta \exp \left[- \frac{\beta^2 \frac{\Delta^2}{P_*^2}}{1 + \frac{\Delta^2}{P_*^2}} \right]$$

при условии $\Delta \ll \frac{P_*^2}{2P^*}$. Далее, воспользовавшись (10), можно показать, что с вероятностью 0,95 для больших β $\Delta \approx 2 \frac{P_*}{\beta}$ и тогда

$$\tilde{\varphi}_x \approx \frac{0,32}{\sqrt{\pi}} \frac{P^*}{\beta^2}. \quad (14)$$

В этом случае среднее значение производной фазы совпадает по порядку величины β со средним смещением углового энергетического спектра полного поля [6] относительно $k \sin \theta_0$, а именно с величиной

$$P_E^* = \frac{\iint_{-\infty}^{\infty} (\kappa_1 - k \sin \theta_0) F_E(\kappa_1, \kappa_2) d\kappa_1 d\kappa_2}{\iint_{-\infty}^{\infty} F_E(\kappa_1, \kappa_2) d\kappa_1 d\kappa_2}, \quad (15)$$

где F_E — средний угловой энергетический спектр полного поля E . Поскольку $F_E(\kappa_1, \kappa_2) = \rho_0^2 \delta(\kappa_1 - k \sin \theta_0) \delta(\kappa_2) + F$, то

$$P_E^* = \frac{P^*}{1 + \beta^2} \quad (16)$$

и при $\beta = 0$ $P_E^* = P^*$, при $\beta^2 \gg 1$ $P_E^* \sim \frac{P^*}{\beta^2}$.

В качестве примера приведем выражение для $\tilde{\varphi}_x$, воспользовавшись результатами работы [8], в которой было вычислено P^* для случая, когда на неоднородный слой ионосферы, диэлектрическая проницаемость которого имеет вид

$$\varepsilon = \bar{\varepsilon}(z) + \mu(x, y, z),$$

где $\bar{\varepsilon}(z) = 1 - \frac{z}{z_1}$, а $\mu(x, y, z)$ — однородное случайное гауссово поле, под углом θ_0 падает плоская однородная гармоническая волна вида $e^{-ik \sin \theta_0 x - ik \cos \theta_0 z}$. Задача решалась методом малых возмущений, т. е. полученное решение справедливо, когда $\beta^2 \gg 1$. В этом случае для крупномасштабных неоднородностей ($kl \gg 1$, l — радиус корреляции случайных неоднородностей) и для достаточно больших углов падения

$$P^* \approx - \frac{1}{kl^2 \sin \theta_0}$$

и согласно (14)

$$\tilde{\varphi}_x \approx - \frac{0,32}{\sqrt{\pi}} \frac{1}{kl^2 \sin \theta_0 \beta^2}. \quad (17)$$

Как указывалось, практические измерения углов прихода дифференциально-фазовыми системами основаны на использовании разности фаз поля в двух (или нескольких) точках пространства. При этом обычно считают, что разность фаз поля в двух точках пространства связана с углом прихода радиоволны следующим образом [7]:

$$\Delta \Psi = kd \sin \theta_0,$$

где d — расстояние между антеннами, θ_0 — угол прихода радиоволны. Поэтому вычисленная выше $\tilde{\varphi}_x$ будет играть роль систематической ошибки, обусловленной распространением волн в случайно-неоднородной ионосфере. Вычислим величину этой ошибки в углах, иными словами, вычислим угол между направлением прихода волны (невозмущенной) и направлением прихода, соответствующим среднему градиенту фазы полного поля. Для этого представим среднее значение производной фазы поля по x в виде

$$\bar{\Psi}_x = -k \sin \theta_0 - \tilde{\varphi}_x = -k \sin(\theta_0 + \gamma), \quad (18)$$

где γ — искомый угол. Если $\gamma \ll 1$, то из (18) можно получить

$$\gamma \approx \frac{\bar{\varphi}_x}{k \cos \theta_0}.$$

Таким образом, при наклонном зондировании ионосферы может иметь место систематическая ошибка в определении углов прихода радиоволн, обусловленная несимметрией спектра отраженных рассеянных волн в плоскости падения. При нормальном падении волны на слой спектр $F(\kappa_1, \kappa_2)$ симметричен относительно $\kappa_1=0$, $\kappa_2=0$ и $\bar{\varphi}_x=0$.

ЛИТЕРАТУРА

1. Левин Б. Р. Теоретические основы статистической радиотехники. М., «Советское радио», 1966.
2. Mercier R. P. *Phil. Mag.*, 4, 763, 1959.
3. Денисов Н. Г. «Изв. вузов», радиофизика, 4, № 4, 630, 1961.
4. Тамойкин В. В., Фрайман А. А. «Изв. вузов», радиофизика, III, № 1, 56, 1968.
5. Бунимович В. И. Флюктуационные процессы в радиоприемных устройствах. М., «Советское радио», 1951.
6. Ратклиф Дж. «Проблемы современной физики», № 10, 1957.
7. Пестряков В. Б. Фазовые радиотехнические системы. М., «Советское радио», 1968.
8. Гусев В. Д., Приходько Л. И. «Вести. Моск. ун-та», физ., астрон., II, № 2, 1970.

Поступила в редакцию
20.2.1970 г.

Кафедра
волновых процессов