

УДК 621.371.162

О СПЕКТРЕ ВТОРОГО ПОРЯДКА В РАДИОЛОКАЦИОННОМ ОТРАЖЕНИИ ОТ МОРСКОЙ ПОВЕРХНОСТИ

A. С. Брюховецкий

Для радиолокации при скользящем распространении над морской поверхностью вычислено рассеянное поле до третьего порядка теории возмущений включительно. Учтены направленность и импульсный характер излучения локатора. Определены интенсивности спектров первого и второго порядков и проведено их сравнение с имеющимися в литературе.

Определение характеристик радиосигнала, рассеянного морской поверхностью, в приближениях, более высоких, чем первое приближение теории малых возмущений, имеет важное значение, в частности, для радиоокеанографии [1]. В имеющихся к настоящему времени работах, основанных либо на приближенных решениях, либо на модельных представлениях, исследовались некоторые частные вопросы как для скалярного [2, 3], так и для электромагнитного случая [4–9]. Изучению интенсивности спектра второго порядка радиолокационного сигнала посвящены работы Баррика [7–9].

Ряд упрощений, используемых в [7–9], требует детального теоретического обоснования:

во-первых, предположение о монохроматичности и возможности пренебрежения сферичностью падающей волны в реальных условиях импульсной радиолокации не выполняются;

во-вторых, полное исследование спектра второго порядка требует знания рассеянного поля до третьего порядка включительно, о чем в работах Баррика не упоминается.

В связи с вышеизложенным, принимая во внимание практическую важность обсуждаемого вопроса, представляется необходимым систематическое и последовательное теоретическое исследование, учитывающее следующие основные особенности, присущие реальной задаче: а) необходимость учета ослабления среднего и рассеянного полей при скользящем распространении за счет конечной проводимости подстилающей поверхности; б) учет конечной ширины спектра импульсного излучения локатора; в) направленность излучения, обеспечивающая антенной системой; г) сферичность падающей волны, являющаяся существенной в пределах площадки, формируемой диаграммой излучения локатора; д) необходимость вычислений рассеянного поля до третьего порядка включительно.

Для возможности проведения аналитических расчетов примем, что антенна формирует гауссову диаграмму направленности, а излучаемый импульс имеет гауссову огибающую по времени. Принимая во внимание высокую проводимость морской воды, будем интересоваться в падающем и рассеянном излучении только вертикально поляризованными волнами. Как обычно, временные изменения морской поверхности за период радиоволны предполагаются квазистационарными.

Будем исходить из граничных условий М. А. Леоновича:

$$\begin{aligned} [N, E]|_{z=\zeta(r, t)} &= \eta_0 [N [NH]]|_{z=\zeta(r, t)}, \\ N = (i_z - \gamma)/\sqrt{1 + \gamma^2}, \quad \gamma &= \tau, \zeta, \end{aligned} \tag{1}$$

\mathbf{E}, \mathbf{H} — напряженность электрического и магнитного полей, N — нормаль к случайной поверхности $z = \zeta(r, t)$, i_z — орт вдоль оси z , γ_0 — поверхностный импеданс для морской воды. Выделим средние значения полей $\langle \mathbf{E} \rangle = \mathbf{E}$, $\langle \mathbf{H} \rangle = \tilde{\mathbf{H}}$ и флюктуации \mathbf{e}, \mathbf{h} . Предполагая применимость обычного метода малых возмущений, последние можно представить в виде разложений по целым степеням малого параметра $\sim k_0 \zeta$, причем граничные условия для них можно записать в виде

$$[i_z, \mathbf{e}_m] - \gamma_0 [i_z, [\mathbf{i}_z, \mathbf{h}_m]]|_{z=0} = \mathbf{A}_{m-1} \quad (m = 1, 2, 3, \dots), \quad (2)$$

где

$$\mathbf{A}_0 = [\gamma, \mathbf{E}]|_{z=0}, \quad \mathbf{A}_1 = \left\{ [\gamma, \mathbf{e}_1] - \langle [\gamma, \mathbf{e}_1] \rangle - \left[i_z, \zeta \frac{\partial \mathbf{e}_1}{\partial z} - \right. \right. \\ \left. \left. - \left\langle \zeta \frac{\partial \mathbf{e}_1}{\partial z} \right\rangle \right] \right\}|_{z=0}, \quad \mathbf{A}_2 = \left\{ \left[\gamma, \theta_2 + \zeta \frac{\partial \mathbf{e}_1}{\partial z} \right] - \left[i_z, \zeta \frac{\partial \mathbf{e}_2}{\partial z} + \frac{\zeta^2}{2} \frac{\partial^2 \mathbf{e}_1}{\partial z^2} \right] \right\}|_{z=0}.$$

При этом отброшены слагаемые малые из-за $\gamma_0 \ll 1$ либо по причине скользящего распространения, и, как обычно, $\zeta(r, t)$ считается нормальным случайным процессом.

Перейдем к фурье-представлениям

$$\mathbf{e}(\mathbf{R}, t) = \int d\omega e^{-i\omega t} \iint d^2 \mathbf{x} \tilde{\mathbf{e}}^\omega(\mathbf{x}) \exp[i(\mathbf{x} \cdot \mathbf{r} + \mathbf{x}_z z)]; \quad (3a)$$

$$\mathbf{h}(\mathbf{R}, t) = \int d\omega e^{-i\omega t} \iint d^2 \mathbf{x} \tilde{\mathbf{h}}^\omega(\mathbf{x}) \exp[i(\mathbf{x} \cdot \mathbf{r} + \mathbf{x}_z z)]; \quad (3b)$$

$$\mathbf{E}(\mathbf{R}, t) = \int d\omega e^{-i\omega t} \iint d^2 \mathbf{k} \tilde{\mathbf{E}}^\omega(\mathbf{k}) \exp[i(\mathbf{k} \cdot \mathbf{r} + \mathbf{k}_z z)]; \quad (3b)$$

$$\zeta(r, t) = \iint d^2 q \tilde{\zeta}_t(q) e^{iq \cdot r}. \quad (3g)$$

где $\mathbf{R} = (\mathbf{r}, z)$, $\mathbf{x}_z = \sqrt{k_0^2 - \mathbf{k}^2}$, $k_z = \sqrt{k_0^2 - k^2}$, $k_0 = \omega/c$, $\text{Im } \mathbf{x}_z$, $k_z \geq 0$.

Здесь и в дальнейшем для краткости написания интегрирование производится в пределах от $-\infty$ до $+\infty$, если не указаны другие пределы.

Из уравнений Максвелла можно получить

$$\tilde{\mathbf{e}}_{m\perp}^\omega(\mathbf{x}_m) = - \frac{k_0 \tilde{\mathbf{B}}_m}{k_0 + \mathbf{x}_{mz} \gamma_0} + \gamma_0 \frac{\mathbf{x}_m [\mathbf{x}_m \tilde{\mathbf{B}}_m]}{(\mathbf{x}_{mz} + k_0 \gamma_0)(k_0 + \mathbf{x}_{mz} \gamma_0)}; \quad (4a)$$

$$\tilde{\mathbf{e}}_{mz}^\omega(\mathbf{x}_m) = \frac{[\mathbf{x}_m \tilde{\mathbf{B}}_m]}{(\mathbf{x}_{mz} + k_0 \gamma_0)}. \quad (4b)$$

Знак \perp означает составляющую вектора в плоскости $z=0$, а $\tilde{\mathbf{B}}_m$ — фурье-амплитуда выражения $\mathbf{B}_m(\mathbf{r}) = [i_z, \mathbf{A}_{m-1}]$. Координатно-временное представление рассеянного поля получается подстановкой (4) в (3a).

Как уже оговаривалось, в качестве источника электромагнитных волн рассмотрим antennу с линейной апертурой вдоль оси \mathbf{y}_0 на высоте $z=z_0$ над подстилающей поверхностью, имеющую гауссову освещенность $p_0 \exp(-i\omega_n t) \exp(-y_0^2/\Delta y_0^2)$. Здесь ω_n — несущая частота, p_0 — линейная плотность вертикальных электрических диполей $p_0(0, 0, p_0)$. Излучение импульсное, с огибающей $\exp(-t^2/\Delta t^2)$. Для среднего поля получаем при этом

$$\tilde{\mathbf{E}}_z^\omega(\mathbf{k}) = (i/2\pi k_z) \Gamma p_0 k^2 \exp \left[-i\omega t - \left(\frac{\omega - \omega_n}{\Delta \omega} \right)^2 \right] \mathbf{x}_y \times \quad (5)$$

$$\times \exp[-y_0^2/\Delta y_0^2 - ik_y y_0] \{ \exp(-ik_z z_0) + V_{\text{в.в.}}(\mathbf{k}) \exp(ik_z z_0) \}.$$

В этой формуле $\Delta\omega = \omega/\Delta t$, а $V_{\text{в.в.}}(\mathbf{k})$ — эффективный коэффициент отражения вертикальной составляющей среднего поля с сохранением поляризации [10], Γ — коэффициент пропорциональности, который можно будет выразить через параметры антенны. Подстановка (5) в (4), а (4) в (3а) приводит к исходному выражению для поля первого порядка. Интегрируя его по апертуре приемной антенны, которую будем считать идентичной и совмещенной с передающей, получим регистрируемое рассеянное поле первого порядка в точке $(0, 0, z=z^*)$ в момент времени t :

$$e_{1z}(z^*, t) = \Gamma \Gamma_1 p_0 \int d\omega \exp \left[-i\omega t - \left(\frac{\omega - \omega_n}{\Delta\omega} \right)^2 \right] \iiint d^2 \mathbf{x}_1 \times \\ \times \iiint d^2 \mathbf{k} \int dy_0 \int dy^* \tilde{\zeta}_t(\mathbf{x}_1 - \mathbf{k}) \frac{i \mathbf{x}_1 (\mathbf{x}_1 - \mathbf{k})}{x_{1z} + k_0 \eta_0} \times \\ (6)$$

$$\times \exp[i(\mathbf{x}_1 \cdot \mathbf{r}^* + x_{1z} z^*)] \exp(-y_0^{*2}/\Delta y_0^2) \exp(-y_0^2/\Delta y_0^2 - ik_y y_0) \times \\ \times (i/2\pi k_z) k^2 [\exp(-ik_z z_0) + V_{\text{в.в.}}(\mathbf{k}) \exp(ik_z z_0)].$$

Здесь (\mathbf{r}^*, z^*) — координаты точек апертуры приемной антенны.

Приняв во внимание тождество

$$\tilde{f}(\mathbf{x}_m - \mathbf{x}_n) \equiv (1/2\pi)^2 \iiint d^2 r_m \iiint d^2 \mathbf{x}'_m \tilde{f}(\mathbf{x}'_m) \exp[i(\mathbf{x}'_m - \mathbf{x}_m + \mathbf{x}_n) \cdot \mathbf{r}_m],$$

в расчеты явным образом можно ввести координаты m -го акта рассеяния. Предположим, что добавка к η_0 в эффективном импедансе мала по сравнению с η_0 , так что $V_{\text{в.в.}}(\mathbf{k})$ приближенно выражается обычной формулой Френеля через η_0 . Тогда, положив $\mathbf{r}_0 = (0, y_0, 0)$, получим

$$\iiint d^2 \mathbf{k} \frac{i k^2}{2\pi k_z} \exp[i\mathbf{k}(\mathbf{r} - \mathbf{r}_0)] \{ \exp(-ik_z z_0) + V_{\text{в.в.}}(\mathbf{k}) \exp(ik_z z_0) \} = \\ = k_0^2 \frac{\exp(i k_0 \tilde{R}_1)}{\tilde{R}_1} F_1(\tilde{R}_1),$$

где $\tilde{R}_1 = (\mathbf{r}_1 - \mathbf{r}_0, i_z z_0)$, а $F_1(\tilde{R}_1)$ определяет высотную и дистанционную зависимость поля в обобщении Бреховских формулы Вейля—Ван-дер-Поля ([11], § 29) на случай приподнятого источника.

Аналогичным образом в волновой зоне ($k_0 \tilde{R}_1' \gg 1$)

$$\iiint d^2 \mathbf{x}_1 \exp[i(\mathbf{x}_1 \cdot \mathbf{r}^* + x_{1z} z^* - \mathbf{x}_1 \cdot \mathbf{r}_1)] \frac{i(\mathbf{x}_1 \cdot \mathbf{x}'_1)}{x_{1z} + k_0 \eta_0} \simeq \\ \simeq \pi k_0 \left(\frac{\tilde{R}_1'}{\tilde{R}_1'} \right) \frac{\exp(i k_0 \tilde{R}_1')}{\tilde{R}_1'} F_1(\tilde{R}_1').$$

При этом учтено, что $\tilde{R}_1' = (\mathbf{r}^* - \mathbf{r}_1, i_z z^*)$, а

$$\frac{1}{x_{1z} + k_0 \eta_0} = \frac{1}{2x_{1z}} - \left[1 + \frac{x_{1z} - k_0 \eta_0}{x_{1z} + k_0 \eta_0} \right].$$

В дальнейшем будем считать антенну расположенной на плоскости раздела ($z_0 = z^* = 0$), так что $F_1(\bar{R}_1) = F_1(|\mathbf{r}_1 - \mathbf{r}_d|) = F_1(r_{01})$, $F_1(\bar{R}'_1) = F(|\mathbf{r}^* - \mathbf{r}_1|) = F_1(\mathbf{r}_{1*})$ будут обычными множителями ослабления в формуле Вейля—Бан-дер-Поля. При этом в волновой зоне антенны

$$I_1 = \int dy_0 \exp(-y_0^2/\Delta y_0^2) F_1(r_{01}) \frac{\exp(ik_0 r_{01})}{r_{01}} \approx F_1(r_1) \frac{\exp(ik_0 r_1)}{r_1} \times \\ \times \sqrt{\pi} \Delta y_0 \exp(-y_1^2/r_1^2 \varphi_0^2),$$

$$I_2 = \int dy^* \exp(-y^{*2}/\Delta y_0^2) \left(\mathbf{x}'_1 \frac{\mathbf{r}_{1*}}{r_{1*}} \right) F(r_{1*}) \frac{\exp(ik_0 r_{1*})}{r_{1*}} \approx \\ \approx - \left(\mathbf{x}'_1 \frac{\mathbf{r}_1}{r_1} \right) F_1(r_1) \frac{\exp(ik_0 r_1)}{r_1} \sqrt{\pi} \Delta y_0 \exp(-y_1^2/r_1^2 \varphi_0^2).$$

Здесь $\varphi_0^2 = 4 k_h^2 \Delta y_0^2$, а $\mathbf{r}_1 = \mathbf{r}_1(x_1, y_1)$. Заметив, что

$$\Phi_\omega = -i\omega t - \left(\frac{\omega - \omega_h}{\Delta\omega} \right)^2 + i2 \frac{\omega}{c} r_1 - \frac{\omega^2 \Delta y_0^2 y_1^2}{2r_1^2 c^2} = -A_\omega \left(\omega - \frac{B_\omega}{A_\omega} \right)^2 - \\ - i\omega_h t' - \frac{\Delta\omega^2 t'^2}{4} - \frac{k_h^2 \Delta y_0^2}{2} \frac{y_1^2}{r_1^2},$$

где

$$k_h = \omega_h/c, \quad A_\omega = 1/\Delta\omega^2 + \Delta y_0^2 y_1^2 / 2r_1^2 c^2,$$

$$B_\omega = \omega_h/\Delta\omega^2 - it'/2, \quad t' = t - 2r_1/c,$$

и считая излучение достаточно узкополосным ($\Delta\omega/\omega \ll 1$), методом перевала в формуле (6) возьмем интеграл по ω :

$$e_{1z}(0, t) = -\frac{\Gamma \Gamma_1 P_0}{(2\pi)^2} \pi^{5/2} k_h^3 \Delta y_0^2 \iint d^2 \mathbf{x}'_1 \iint d^2 \mathbf{r}_1 \tilde{\zeta}_t(\mathbf{x}'_1) \times \\ \times \left(\mathbf{x}'_1 \frac{\mathbf{r}_1}{r_1} \right) \frac{F_1^2(r_1)}{r_1^2} e^\Phi, \quad (7)$$

где

$$\Phi = -i\omega_h t' - \frac{\Delta\omega^2 t'^2}{4} - \frac{2y_1^2}{r_1^2 \varphi_0^2} + i\mathbf{x}'_1 \cdot \mathbf{r}_1.$$

Здесь уже φ_0 и $F_1^2(r_1)$ вычисляются для несущей частоты $\omega = \omega_h$.

Представив $k_h r_1 \simeq k_h(x_1 + y_1^2/2x_1 + \dots) \simeq k_h(x_0 + u_1 + y_1^2/2x_0 + \dots)$, где $x_0 = ct/2$ — координата центра излученного импульса, и записав Φ в приближении френелевской дифракции,

$$\Phi \approx ik_h u_1 + ik_h \frac{y_1^2}{x_0} - \frac{\Delta\omega^2 u_1^2}{c^2} + i\mathbf{x}'_1 \cdot (x_0 + u_1) + i\mathbf{x}'_1 \cdot y_1,$$

методом перевала можно взять интеграл по y_1 , а затем по u_1 . В результате

$$e_{1z}(0, t) = -\frac{\Gamma \Gamma_1 P_0}{4x_0^{3/2}} i^{1/2} \pi^{3/2} k_h^{5/2} c \Delta y_0^2 F_1^2(x_0). \quad (8)$$

$$\times \int \int d^2 \mathbf{x}_1 \tilde{\zeta}_t(\mathbf{x}_1) Q_1(\mathbf{x}_1) \exp(\Phi_1(\mathbf{x}_1)),$$

где

$$Q_1(\mathbf{x}_1) = \mathbf{x}_{1x}, \quad \Phi_1(\mathbf{x}_1) = -\frac{c^2}{4\Delta\omega^2} (2k_h + \mathbf{x}_{1x})^2 - \mathbf{x}_{1y}^2/8A_y + i\mathbf{x}_{1x}x_0,$$

$$A_y = -ik_h/2x_0 + 1/\varphi_0^2 x_0^2.$$

Аналогичным образом, интегрируя по y_0 , y^* и ω , для рассеянного поля второго порядка будем иметь

$$\begin{aligned} e_{2z}(0, t) = & -\frac{\Gamma \Gamma_1 p_0}{(2\pi)^4} \pi^{3/2} k_h^3 \Delta\omega \Delta y_0^2 \int \int d^2 \mathbf{r}_2 \int \int d^2 \mathbf{r}_1 \int \int d^2 \mathbf{x}_1 \times \\ & \times \int \int d^2 \mathbf{x}'_2 \int \int d^2 \mathbf{x}'_1 \frac{F_1(r_1) F_1(r_2)}{r_1 r_2} i \frac{(\mathbf{x}'_2(r_2/r_1)) (\mathbf{x}'_1 \mathbf{x}_1) - (\mathbf{x}'_1(r_2/r_1)) \mathbf{x}'_2^2}{\mathbf{x}'_{1z} + k_0 \eta_0} \times \\ & \times e^\Phi \{\tilde{\zeta}_t(\mathbf{x}'_2) \tilde{\zeta}_t(\mathbf{x}'_1) - \langle \tilde{\zeta}_t(\mathbf{x}'_2) \tilde{\zeta}_t(\mathbf{x}'_1) \rangle\}, \end{aligned} \quad (9)$$

где

$$\begin{aligned} \Phi = & -i\omega_h t' - \frac{\Delta\omega^2 t'^2}{4} - \frac{y_1^2}{r_1^2 \varphi_0^2} + i(\mathbf{x}'_2 \mathbf{r}_2 + \mathbf{x}'_1 \mathbf{r}_1) + \\ & + i\mathbf{x}_1(\mathbf{r}_2 - \mathbf{r}_1), \quad t' = t - [(r_1 + r_2)/c]. \end{aligned}$$

При этом φ_0 , $F_1(r_1)$, $F_1(r_2)$ вычисляются для значений $\omega = \omega_h$.

В приближении френелевской дифракции $k_h r_1 \approx k_h(x_0 + u_1 + y_1^2/2x_0 + \dots)$, $k_h r_2 \approx k_h(x_0 + u_2 + y_2^2/2x_0 + \dots)$. Здесь u_1 и u_2 — смещения x_1 и x_2 относительно центра импульса $x_0 = ct/2$. Интегрирование по поперечным координатам части подынтегрального выражения (9) проводится легко и дает результат

$$\frac{\pi}{A_y} \frac{F_1^2(x_0)}{x_0^2} \exp(\Phi_0 + \Phi_1 + \Phi_3),$$

где

$$\Phi_0 = i(\mathbf{x}'_{2x} + \mathbf{x}'_{1x})x_0 - \frac{1}{4A_y} [(\mathbf{x}'_{1y} - \mathbf{x}'_{2y})^2 + (\mathbf{x}'_{2y} + \mathbf{x}'_{1y})^2],$$

$$\Phi_1 = i(\mathbf{x}'_{1x} - \mathbf{x}'_{2x} + k_h)u_1 - \frac{\Delta\omega^2}{4c^2} u_1^2,$$

$$\Phi_2 = i(\mathbf{x}'_{2x} + \mathbf{x}'_{1x} + k_h)u_2 - \frac{\Delta\omega^2}{4c^2} (u_2^2 + 2u_1 u_2).$$

Интегрирование по u_2 величины $\exp(\Phi_2)$ приводит к результату $(2c\sqrt{\pi}/\Delta\omega) \exp(\Phi_3)$, где $\Phi_3 = (\Delta\omega^2/4c^2)u_1^2 - iu_1(\mathbf{x}'_{2x} + \mathbf{x}'_{1x} + k_h) - (c^2/\Delta\omega^2)(\mathbf{x}'_{2x} + \mathbf{x}'_{1x} + k_h)^2$, а интегрирование выражения $(2c\sqrt{\pi}/\Delta\omega) \times \exp(\Phi_1 + \Phi_3)$ по u_1 приводит к $(4\pi^{3/2}c/\Delta\omega) \delta(\mathbf{x}'_{1x} - \mathbf{x}'_{2x} - 2\mathbf{x}'_{1x}) \times \exp\{(-c^2/\Delta\omega^2)(k_h + \mathbf{x}'_{2x} + \mathbf{x}'_{1x})^2\}$. Подстановка этого результата в (9) и интегрирование по \mathbf{x}'_{1x} приводит e_{2z} к виду

$$\begin{aligned} e_{2z}(0, t) = & -\frac{\Gamma \Gamma_1 p_0}{(2\pi)^4 A_y x_0^2} 4\pi^5 k_h^3 c \Delta y_0^2 F_1^2(x_0) \times \\ & \times \int \int d^2 \mathbf{x}'_2 \int \int d^2 \mathbf{x}'_1 \{\tilde{\zeta}_t(\mathbf{x}'_2) \tilde{\zeta}_t(\mathbf{x}'_1) - \langle \tilde{\zeta}_t(\mathbf{x}'_2) \tilde{\zeta}_t(\mathbf{x}'_1) \rangle\} \times \end{aligned} \quad (10)$$

$$\times \int d\mathbf{x}_{1y} i \exp(\Phi_5) Q_2(\mathbf{x}_1, \mathbf{x}'_1, \mathbf{x}'_2) |_{x_{1x}=(x'_{1x}-x'_{2x})/2}.$$

Здесь

$$Q_2(\mathbf{x}_1, \mathbf{x}'_1, \mathbf{x}'_2) = \frac{x'_{2x}(\mathbf{x}_1 \cdot \mathbf{x}'_1) - x'_{1x} x_{1z}^2}{x_{1z} + k_0 \eta_0}, \quad x_{1z} = \sqrt{k_h^2 - \mathbf{x}_1^2},$$

$$\Phi_4 = -\frac{c^2}{\Delta \omega^2} (2k_h + x'_{1x} + x'_{2x})^2 + i(x'_{1x} + x'_{2x}) x_0,$$

$$\Phi_5 = -\frac{1}{2A_y} \left\{ \left(x_{1y} + \frac{x'_{2y} - x'_{1y}}{2} \right)^2 + \frac{(x'_{1y} + x'_{2y})^2}{4} \right\}.$$

Структура выражений Φ_4 и Φ_5 указывает на то, что для суммарного вектора рассеяния $\mathbf{x}'_1 + \mathbf{x}'_2$ должно выполняться требование пространственного резонанса $x'_{1x} + x'_{2x} \simeq -2k_h$. В то же время $|\mathbf{x}'_1 - \mathbf{x}'_2|$ можно считать достаточно далеким от $2k_h$. В противном случае либо \mathbf{x}'_1 , либо \mathbf{x}'_2 близко к нулю, и вклад таких областей в общий результат мал в связи с быстрым убыванием пространственного спектра неровностей в длинноволновой области. В таком случае точка ветвления и полюс подынтегрального выражения по x_{1y} лежат далеко от сингулярной точки $x_{1y} = (x'_{1y} - x'_{2y})/2$, и можно применять обычный метод перевала:

$$e_{2z}(0, t) = -\frac{\Gamma \Gamma_1 p_0}{(2\pi)^4} \frac{4\pi^5 \sqrt{\pi} t^{3/2} k_h^{5/2} c \Delta y_0^2 F_1^2(x_0)}{2x_0^{3/2}} \times$$

$$\times \iint d^2 \mathbf{x}_2 \iint d^2 \mathbf{x}_1 \tilde{\zeta}_t(\mathbf{x}_2) \tilde{\zeta}_t(\mathbf{x}_1) - \langle \tilde{\zeta}_t(\mathbf{x}_2) \tilde{\zeta}_t(\mathbf{x}_1) \rangle | Q_2(\mathbf{x}_1, \mathbf{x}_2) \exp(\Phi_6).$$

Здесь использованы обозначения

$$Q_2(\mathbf{x}_1, \mathbf{x}_2) = Q_2\left(\frac{\mathbf{x}_1 - \mathbf{x}_2}{2}, \mathbf{x}_1, \mathbf{x}_2\right),$$

$$\Phi_6 = -\frac{c^2}{4 \Delta \omega^2} (2k_h + x_{1x} + x_{2x})^2 - (x_{1y} + x_{2y})^2/8A_y + i(x_{1x} + x_{2x})x_0.$$

Аналогичным образом можно вычислить и поле третьего порядка. Опуская очень громоздкие промежуточные вычисления, приведем лишь окончательный результат:

$$e_{3z}(0, t) = -\Gamma \Gamma_1 p_0 \frac{t^{1/2} \pi^{3/2} k_h^{5/2}}{16 x_0^{3/2}} c \Delta y_0^2 F_1^2(x_0) \iint d^2 \mathbf{x}_3 \iint d^2 \mathbf{x}_2 \times$$

$$\times \iint d^2 \mathbf{x}_1 \exp(\Phi_7) [Q'_3(\mathbf{x}_1, \mathbf{x}_2, \mathbf{x}_3) \tilde{\zeta}_t(\mathbf{x}_3) \tilde{\zeta}_t(\mathbf{x}_2) \tilde{\zeta}_t(\mathbf{x}_1) -$$

$$+ Q''_3(\mathbf{x}_1, \mathbf{x}_2, \mathbf{x}_3) \tilde{\zeta}_t(\mathbf{x}_3) \langle \tilde{\zeta}_t(\mathbf{x}_2) \tilde{\zeta}_t(\mathbf{x}_1) \rangle], \quad (12)$$

где

$$Q'_3(\mathbf{x}_1, \mathbf{x}_2, \mathbf{x}_3) = Q_3^0(\mathbf{x}_1, \mathbf{x}_2, \mathbf{x}_3) - 2Q_3''(\mathbf{x}_1, \mathbf{x}_2, \mathbf{x}_3),$$

$$Q_3^0(\mathbf{x}_1, \mathbf{x}_2, \mathbf{x}_3) = [x_{3x} [(x'_2 x_1) (x'_1 x_1) - x_{1z}^2 (x'_2 x_1)] - x_{2z}^2 (x'_1 x_1) - x_{1x} x_{2x}^2] [(x'_{1z} + k_h \eta_0) (x'_{2z} + k_h \eta_0)]^{-1},$$

$$Q''_3(\mathbf{x}_1, \mathbf{x}_2, \mathbf{x}_3) = \frac{x_{3x} (x'_1 x_1) - (1/2) x_{1x} x'_{1z}}{x'_{1z} + k_h \eta_0}.$$

$$\mathbf{x}_1' = (\mathbf{x}_1 - \mathbf{x}_2 - \mathbf{x}_3)/2, \quad \mathbf{x}_2' = (\mathbf{x}_1 + \mathbf{x}_2 - \mathbf{x}_3)/2,$$

$$\Phi_7 = -\frac{c^2}{4\Delta\omega^2} (2k_h + \mathbf{x}_{1x} + \mathbf{x}_{2x} + \mathbf{x}_{3x})^2 - \frac{1}{8A_y} (\mathbf{x}_{1y} + \mathbf{x}_{2y} + \mathbf{x}_{3y})^2 + \\ + ix_0(\mathbf{x}_{1x} + \mathbf{x}_{2x} + \mathbf{x}_{3x}).$$

Для импульса, излученного в момент времени не $t=0$, а $t=\tau$, выражения для рассеянного поля (7), (11) и (12) на той же дистанции x_0 получают множитель $\exp(-i\omega_h\tau)$, а значения $\tilde{\zeta}(\mathbf{x})$ берутся при $t+\tau$.

Спектр сигнала, принимаемого с дистанции x_0 , равен $S(\omega) = (1/2\pi) \int d\tau e^{i\omega\tau} B(\tau) = S_1(\omega) + S_{13}(\omega) + S_{22}(\omega)$, где

$$S_1(\omega) = (1/2\pi) \int d\tau e^{i\omega\tau} \langle e_{1z}(0, t) e_{1z}^*(0, t+\tau) \rangle,$$

$$S_{13}(\omega) = (1/2\pi) \int d\tau e^{i\omega\tau} \langle e_{1z}(0, t) e_{3z}^*(0, t+\tau) + e_{3z}(0, t) e_{1z}^*(0, t+\tau) \rangle,$$

$$S_{22}(\omega) = (1/2\pi) \int d\tau e^{i\omega\tau} \langle e_{2z}(0, t) e_{2z}^*(0, t+\tau) \rangle.$$

Здесь * означает комплексное сопряжение, $S_1(\omega)$ — спектр первого порядка, $S_2(\omega) = S_{13}(\omega) + S_{22}(\omega)$ — спектр второго порядка.

Принято считать для морского волнения $\zeta(r, t)$ нормальным стационарным и однородным полем. Тогда его можно записать ([12], § 6) в виде спектрального разложения

$$\zeta(r, t) = \iint d^2 \mathbf{x} \int d\omega \tilde{\zeta}(\mathbf{x}, \omega) e^{i(\mathbf{r}\cdot\mathbf{x} - \omega t)} \delta(\Delta(\omega, \mathbf{x})).$$

В этом выражении $\Delta(\omega, \mathbf{x}) = 0$ — дисперсионное уравнение свободных колебаний морской поверхности. Ограничивааясь линейными гравитационными волнами $\Delta(\omega, \mathbf{x}) = \omega_{1,2} \mp \Omega(\mathbf{x}) = \omega_{1,2} \mp \sqrt{g} \mathbf{x} = 0$, получим

$$\tilde{\zeta}_+(\mathbf{x}) = \zeta_+(\mathbf{x}) e^{i\Omega(\mathbf{x})t} + \zeta_-(\mathbf{x}) e^{-i\Omega(\mathbf{x})t}.$$

Используя свойства однородности, стационарности и вещественности $\zeta(r, t)$, можно получить

$$S_1(\omega) = (D/x_0^3) \iint d^2 \mathbf{x}_1 |Q_1(\mathbf{x}_1)|^2 \exp(\Phi(\mathbf{x}_1)) \sum_{m=\pm} S_m(\mathbf{x}_1) \times \\ \times \delta[\omega + \omega_h + m\Omega(\mathbf{x}_1)]; \quad (13)$$

$$S_{22}(\omega) = (D/2x_0^3) \iint d^2 \mathbf{K}_1 \iint d^2 \mathbf{K}_2 |Q_2^c(\mathbf{K}_1, \mathbf{K}_2)|^2 \exp(\Phi(\mathbf{K}_1)) \times \\ \times F_{22}(\mathbf{K}_1, \mathbf{K}_2); \quad (14)$$

$$S_{13}(\omega) = (D/16x_0^3) \iint d^2 \mathbf{x}_1 \exp(\Phi(\mathbf{x}_1)) F_{13}(\mathbf{x}_1) \times \\ \times \sum_{m=\pm} S_m(\mathbf{x}_1) \delta[\omega + \omega_h + m\Omega(\mathbf{x}_1)]. \quad (15)$$

При этом использованы обозначения:

$$2\mathbf{K}_1 = \mathbf{x}_1 + \mathbf{x}_2, \quad 2\mathbf{K}_2 = \mathbf{x}_1 - \mathbf{x}_2, \quad D = P_{\text{изл}} G_{\text{изл}} G_{\text{пр}} c^2 |F_1(x_0)|^4 / 16 k_h \Delta\omega^2,$$

$$\Phi(\mathbf{x}_1) = -\frac{c^2}{2\Delta\omega^2} (2k_h + \mathbf{x}_{1x})^2 - \frac{\mathbf{x}_{1y}^2 \Delta y_0^2}{4},$$

$$\Phi(\mathbf{K}_1) = -2 \frac{c^2}{\Delta\omega^2} (k_h + K_{1x})^2 - K_{1y}^2 \Delta y_0^2,$$

$$Q_2^c(\mathbf{K}_1, \mathbf{K}_2) = Q_2(\mathbf{x}_1, \mathbf{x}_2) + Q_2(\mathbf{x}_2, \mathbf{x}_1) = 4 \frac{K_{1x}(2K_2^2 - k_h^2) - K_{2x}(\mathbf{K}_1, \mathbf{K}_2)}{\sqrt{k_h^2 - K_2^2} + k_h \eta_0},$$

$$S_m(\mathbf{x}) = \langle \zeta_m(\mathbf{x}) \zeta_m^*(\mathbf{x}) \rangle,$$

$$F_{22}(\mathbf{K}_1, \mathbf{K}_2) = \sum_{m=\pm} \sum_{l=\pm} S_m(\mathbf{K}_1 + \mathbf{K}_2) S_l(\mathbf{K}_1 - \mathbf{K}_2) \delta[\omega + \omega_h + m\Omega(|\mathbf{K}_1 + \mathbf{K}_2|) + l\Omega(|\mathbf{K}_1 - \mathbf{K}_2|)],$$

$$F_{13}(\mathbf{x}_1) = 2 \operatorname{Re} \int \int d^2 \mathbf{x}_2 Q_1(\mathbf{x}_1) [Q_3^{''*}(\mathbf{x}_2, -\mathbf{x}_2, \mathbf{x}_1) + Q_3^{'*}(\mathbf{x}_2, \mathbf{x}_1, -\mathbf{x}_2) + Q_3^{**}(\mathbf{x}_1, \mathbf{x}_2, -\mathbf{x}_2) + Q_3^{**}(\mathbf{x}_2, -\mathbf{x}_2, \mathbf{x}_1)] \sum_{l=\pm} S_l(\mathbf{x}_2),$$

а $|\Gamma_1|^2$ и $|\Gamma|^2$ выражены через излучаемую мощность $P_{\text{изл}}$, коэффициент направленного действия $G_{\text{изл}} = G_{\text{пр}}$ и размеры апертуры Δy_0 :

$$|\Gamma_1|^2 = 1/\pi \Delta y_0^2, \quad |\Gamma|^2 p_0^2 = 2P_{\text{изл}} G_{\text{изл}} / c k_h^4 (\pi \Delta \omega \Delta y_0)^2.$$

В формулах (13) — (15), по-видимому, всегда можно произвести интегрирование по \mathbf{x}_{1x} (или K_{1x}), поскольку изменения $F_{22}|Q_2^c|^2$ по этой переменной в реальности малы по сравнению с $\exp(\Phi(\mathbf{K}_1))$. Тогда интегрирование по \mathbf{x}_{1y} (или K_{1y}) приводит для диаграммы конечных угловых размеров к расширению спектра по сравнению со случаем малой рассеивающей площадкой. Если же им пренебречь и считать, что $S_m(\mathbf{x}_1)$ слабо меняется (по сравнению с $\exp(\Phi(\mathbf{x}_1))$) и в поперечном направлении \mathbf{x}_{1y} , то

$$\begin{Bmatrix} S_1(\omega) \\ S_{22}(\omega) \\ S_{13}(\omega) \end{Bmatrix} = \frac{P_{\text{изл}} G_{\text{изл}} G_{\text{пр}} \lambda_h^4}{(4\pi)^3 x_0^4} |F(x_0)|^4 \Delta S \begin{Bmatrix} \sigma_1^0(\omega) \\ \sigma_{22}^0(\omega) \\ \sigma_{13}^0(\omega) \end{Bmatrix}, \quad (16)$$

где $\lambda_h = 2\pi c/\omega_h$, $\Delta S = \pi x_0 c / \sqrt{2} k_h \Delta y_0 \Delta \omega$ — величина «эффективной» освещаемой площади, $\sigma_1^0(\omega)$, $\sigma_{22}^0(\omega)$, $\sigma_{13}^0(\omega)$ — соответствующие спектральные сечения рассеяния с единицы «эффективной» освещаемой площади:

$$\sigma_1^0(\omega) = 16\pi k_h^4 \sum_{m=\pm} S_m(\mathbf{x}_1^0) \delta[\omega + \omega_h + m\Omega(\mathbf{x}_1^0)]; \quad (17a)$$

$$\sigma_{22}^0(\omega) = 32\pi k_h^4 \int \int d^2 \mathbf{K}_2 2^{-6} k_h^{-2} |Q_2^c(\mathbf{K}_1^0, \mathbf{K}_2)|^2 F_{22}(\mathbf{K}_1^0, \mathbf{K}_2); \quad (17b)$$

$$\sigma_{13}^0(\omega) = 16\pi k_h^4 F_{13}(\mathbf{x}_1^0) \sum_{m=\pm} 2^{-6} k_h^{-2} S_m(\mathbf{x}_1^0) \delta[\omega + \omega_h + m\Omega(\mathbf{x}_1^0)], \quad (17b)$$

причем $\mathbf{K}_1^0 = (-k_h, 0)$, $\mathbf{x}_1^0 = (-2k_h, 0)$, а $F(x_0) = F_1(x_0)/2$ — множитель ослабления относительно идеально проводящей плоскости.

Сравнивая (17a) — (17b) с результатами Баррика [7—9], полученными для малых площадок, отметим отсутствие у него величины $\sigma_{13}^0(\omega)$, дающей вклад в спектр второго порядка на тех же частотах, что и спектр первого порядка. Однаковая частотная зависимость не поз-

воляет разделить $\sigma_1^0(\omega)$ и $\sigma_{13}^0(\omega)$, и последнее, по-видимому, можно рассматривать в качестве малой добавки к $\sigma_1^0(\omega)$ за счет эффектов перерассеяния.

В формуле (17б) для $\sigma_{22}^0(\omega)$ величина

$$|\Gamma_{EM}|^2 = 2^{-6} k_h^{-2} |Q_2^c(K_1^0, K_2)|^2 = \left| \frac{1}{2} \frac{K_{2x}^2 - k_h^2 + 2K_{2y}}{\sqrt{k_h^2 - K_2^2} + k_h \eta_0} \right|^2$$

совпадает с приведенной у Баррика (в обозначениях, соответствующих нашим $k_h = k_0$, $K_{2x} = p$, $K_{2y} = q$). Следует только учесть, что «эффективная» освещаемая площадь ΔS в уравнении радиолокации определяется соотношением между размерами зоны Френеля и существенной для интегрирования в (14) области значений K_1 и с точностью до несущественного множителя совпадает с площадью, освещаемой импульсом на морской поверхности. Отличие численных коэффициентов 16π и 32π в выражениях (17а), (17б) от $2^7\pi$ и $2^8\pi$ соответственно из работы [9] обусловлено, по-видимому, определением радиолокационных величин в [9] не относительно свободного пространства, а с учетом границы раздела. В работе [13], использующей определения относительно свободного пространства, выражения для $\sigma_1^0(\omega)$, как и в (17а), содержат не $2^7\pi$, а 16π .

В общем случае наши формулы (13)–(15) обобщают расчет $S_1(\omega)$ и $S_2(\omega)$ для произвольного соотношения между угловой шириной диаграммы направленности локатора и углового спектра морского волнения, что является характерным для КВ радиолокации.

Во-первых, учет зависимости аргументов δ -функций в (13)–(15) от $\chi_{1y}(K_{1y})$ позволяет учесть уширение спектральных линий $\Delta\omega \sim (\partial\Omega/\partial\chi_1^0)\Delta\chi_1 \sim \omega_B(\Delta\chi_1/\chi_1^0) \sim \omega_B/k_h \Delta y_0 \sim 0,1 \omega_B/(\Delta y_0/\lambda_h)$, где $\omega_B = \sqrt{2gk_h}$ — брэгговская частота. При раскрытии антенны $2\Delta y_0 \leq 10\lambda_h$ это уширение $\Delta\omega \geq 2 \cdot 10^{-2} \omega_B$.

Во-вторых, интегрирование по $\chi_{1y}(K_{1y})$ в (13)–(15) при сравнимых угловых размерах диаграммы направленности локатора $\varphi_0 = 2/k_h \Delta y_0$ и углового спектра волнения $\Delta\varphi$ будет определяться углом ψ между осью диаграммы и генеральным направлением морского волнения. Взяв для оценки зависимость углового спектра [14] от угла φ :

$$S_m(\chi, \varphi) \sim |\cos \varphi|^{N_1}, \quad N_1 = 21,75 \exp(-0,74 \sqrt{\chi v^2/g}),$$

где v — скорость ветра, для $v = 5$ м/с, $\omega_p/2\pi = 10$ МГц ($\lambda_p = 30$ м), получим $N_1 \approx 8$. Пусть $\Delta\varphi$ — угол, для которого $S_m(\chi, \psi + \Delta\varphi)$ изменяется в два раза по сравнению с $S_m(\chi, \psi)$. При зондировании вдоль направления ветра ($\psi = 0$) угол $\Delta\varphi \approx 23^\circ \approx 0,4$, при зондировании под углом $\psi = 45^\circ$ угол $\Delta\varphi \approx 4,5^\circ \approx 0,0785$. В первом случае $\varphi_0 \geq \Delta\varphi$ при величине раскрытия $2\Delta y_0 \leq 1,5\lambda_h = 45$ м, во втором — при $2\Delta y_0 \leq 7,6\lambda_h = 228$ м.

Относительно вклада гидродинамической нелинейности в спектр радиосигнала, обсуждаемого Барриком [7–9], заметим, что ее правильный учет возможен, если в $\zeta(r, t)$ и в дисперсионном уравнении $\Delta(\omega, \chi) = 0$ колебаний морской поверхности учесть нелинейное взаимодействие до членов $\sim 0(\zeta^3)$. Отсутствие в известной нам литературе сколько-нибудь надежных данных на этот счет не дает нам возможности в настоящей работе для подробного обсуждения данного вопроса.

В заключение выражаю благодарность И. М. Фуксу и А. А. Пузенко за обсуждение результатов и полезные замечания.

ЛИТЕРАТУРА

1. Barrick D. E., Headrick J. M., Bogle R. W., Crombie D. D. — Proc. IEEE, 1974, 62, № 6, г. 673.
2. Басс Ф. Г., Вербицкий И. Л. — Изв. вузов — Радиофизика, 1963, 6, № 2, с. 290.

3. Фукс И. М. — Акуст. журн., 1974, 20, № 3, с. 458.
4. Stewart R H — G-AP Sump Digest, Sept. 21—24, Los Angeles, 1971, p. 190.
5. Trizna D. B., Moore J. C., Headrick J. M., Bogle R. W. — IEEE Trans. Ant. Prop., 1977, AP-25, № 1, p. 4.
6. Генчев Ж. Д. — Изв. вузов — Радиофизика, 1984, 23, № 1, с. 48.
7. Barrick D. E. — G-AP Symp Digest, Sept. 21—24, Los Angeles, 1971, p. 194
8. Barrick D. E. — Remote sensing of sea state by radar, in Remote Sensing of the Troposphere / ed. by V. E Derr, chap. 12, 1972, US Government Printing Office, Washington, D. C.
9. Barrick D. E. — Rad Sci., 1977, 12, № 3, p. 415.
10. Брюховецкий А. С., Тигров В. М., Фукс И. М. — Изв. вузов — Радиофизика, 1984, 27, № 8, с. 999.
11. Бреходских А. М. Волны в слоистых средах — М: Наука, 1973 — 343 с.
12. Рытов С. М., Кравцов Ю. А., Татарский В. И. Введение в статистическую радиофизику. Ч. II. — М: Наука, 1978. — 463 с.
13. Barrick D. E. — IEEE Trans Ant. Prop., 1972, AP-20, № 1, p. 2.
14. Barggett T. P., Wilkerson J. C. — J. Mar. Res., 1967, 25, № 3, p. 292.

Институт радиофизики и электроники
АН УССР

Поступила в редакцию
15 июля 1985 г.

ON THE SECOND-ORDER SPECTRUM OF THE RADAR SEA-ECHO

A. S. Bryukhovetskij

The electromagnetic field back-scattered from a rough sea surface is calculated for the case of grazing incidence up to third-order perturbation terms. The directional and pulsed properties of the radar signal have been taken into account. Intensities of the first- and second-order spectra are determined and compared with those published elsewhere.

Аннотации депонированных статей

УДК 621.371.242.7

ВАРИАЦИИ ИНТЕНСИВНОСТИ КОСМИЧЕСКОГО ИЗЛУЧЕНИЯ И ОСОБЕННОСТИ СДВ ПОЛЯ

H. A. Князева, Р. С. Шубова

Продолжено рассмотрение влияния космического излучения на параметры СДВ поля.

Для большего, чем ранее, числа случаев подтверждено предположение о том, что понижение интенсивности галактических космических лучей (форбуш-эффект) приводит к аномальному росту амплитуды в ночные часы на среднеширотной трассе Рагби — Харьков, $f=16$ кГц. Показано также, что часть нижней ионосферы, контроль ионизации которой осуществляется космическими лучами, ответственна за сезонные отличия зависимостей амплитуды и фазы от зенитного угла Солнца.

*Статья депонирована в ВИНТИ,
рег. № 2072—В87. Деп. от 24 марта 1987 г.*