

ОЦЕНКИ ФЛУКТУАЦИЙ ВЕРТИКАЛЬНОЙ СКОРОСТИ В Е-СЛОЕ ПО ИЗМЕРЕНИЯМ АМПЛИТУДЫ И ФАЗЫ РАССЕЯННОГО СИГНАЛА

И. Г. Мерзон, Т. Н. Харитонова

Рассмотрена задача об определении статистических характеристик сигнала, рассеянного турбулентными неоднородностями E -слоя для случая, когда флуктуации скорости рассеивателей имеют нормальное распределение. При решении задачи были сделаны следующие допущения.

1) Считалось, что флуктуации диэлектрической проницаемости $\varepsilon_1(r', t)$ слабые и $\varepsilon_1(r', t)$ можно записать в виде $\varepsilon(r', t) = \varepsilon_1(r', t) + 1$, причем $|\varepsilon_1| \ll 1$.

2) Использовалось квазистационарное приближение уравнений Максвелла. Предполагалась стационарность турбулентности, статистическая независимость флуктуаций скорости рассеивателей и флуктуаций ε_1 , а также статистическая независимость различных компонент скорости.

3) Предполагалось, что L_0 — радиус корреляции флуктуаций ε_1 — удовлетворяет условию $L_0 \ll L$, где L — горизонтальный размер рассеивающего объема.

4) Диаграмма направленности приемно-передающей антенны задавалась в виде $f(r') = \exp[-(x'^2 + y'^2)/L^2]$, где $L = \gamma_0 r$, γ_0 — полуширина диаграммы направленности, r — расстояние от рассеивающего объема до точки наблюдения.

5) Считалось, что величина рассеивающего объема $V \ll \lambda r^2$, а горизонтальные размеры антенны $d \ll r$.

Задача решалась методом теории возмущений в приближении однократного рассеяния. При решении использовалось выражение для комплексной амплитуды рассеянного поля E_s в зоне френелевской дифракции, аналогичное полученному в [1] с той лишь разницей и отличающееся от последнего лишь потому, что в нашем случае падающая на рассеивающий объем волна сферична. Получена временная корреляционная функция рассеянного поля

$$B_E(\tau) = \overline{E_s(t) E_s^*(t+\tau)} \quad (\overline{E_s} = 0), \quad (1)$$

$$B_E(\tau) = \frac{k^4 A^2 \pi^{5/2} \Phi(2k) \gamma_0^2 H}{16r^2 [1 + (1/2) \sigma_1^2 \gamma_0^2 \tau^2 k^2]} \exp \left[i 2\bar{v}_3 \tau k - 2\sigma_3^2 \tau^2 k^2 - \frac{\gamma_0^2 \bar{v}_1^2 \tau^2 k^2}{4[1 + (1/2) \sigma_1^2 \gamma_0^2 \tau^2 k^2]} \right],$$

где σ_1^2 и σ_3^2 — дисперсии компонент скорости по осям x и z , \bar{v}_1 и \bar{v}_3 — компоненты средней скорости, k — модуль волнового вектора падающей волны, $\Phi(2k)$ — трехмерный спектр флуктуаций ε_1 , $A^2 = \{[n \cdot a n]\}^2$, n — единичный вектор, направленный из точки r в точку наблюдения, a — амплитуда поля излучающего диполя, H — толщина рассеивающего слоя. Коэффициент корреляции рассеянного поля $R = |B_E(\tau)|/B_E(0)$ равен

$$R = \exp \{ [-2\sigma_3^2 k^2 - (1/4) \bar{v}_1^2 \gamma_0^2 k^2 \tau^2] \} = \exp \left(-\frac{u^2 \tau^2}{2k^2} \right), \quad (2)$$

где

$$u^2/2k^2 = \sigma_3^2 + (1/8) \bar{v}_1^2 \gamma_0^2$$

Плотность вероятности отклонения разности фаз $\psi = \varphi_2 - \varphi_1$ от среднего значения $\bar{\psi} = \gamma$

$$P(\zeta) = (2\pi - |\zeta|) f(\zeta),$$

где $\zeta = \psi - \gamma$, а

$$f(\zeta) = \frac{1 - R^2}{4\pi^2} \left[\frac{1}{1 - R^2 \cos^2 \zeta} + R \cos \zeta \frac{\pi/2 + \arcsin(R \cos \zeta)}{(1 - R^2 \cos^2 \zeta)^{3/2}} \right].$$

Была рассчитана также структурная функция

$$D_\zeta(\tau) = \overline{[\varphi(t+\tau) - \overline{\varphi(t+\tau)}] [\varphi(t) - \overline{\varphi(t)}]^2} = \zeta^2 = \int_{-2\pi}^{2\pi} \zeta^2 P(\zeta) d\zeta,$$

зависимость которой от полученной величины R представлена на рис. 1. Найдена плотность вероятности производной фазы по времени — частоты $f(\omega)$:

$$P(f) = \frac{2\pi u^2}{[4\pi^2(f-f_0)^2 + 2u^2]^{3/2}} \quad \left(f_0 = \frac{\gamma}{2\pi}\right) \quad (3)$$

и интегральный закон распределения $F(f)$:

$$F(f) = \frac{(f-f_0)\pi}{\sqrt{4\pi^2(f-f_0)^2 + 2u^2}} + \frac{1}{2}. \quad (4)$$

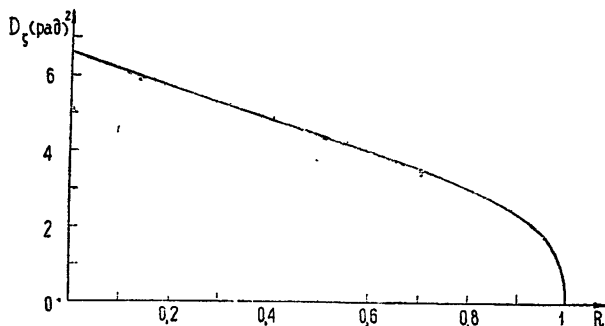


Рис. 1. Зависимость структурной функции разности фаз рассеянного поля от обобщенного коэффициента корреляции R .

Пользуясь экспериментально полученной в [3, 4] зависимостью $F(f)$ и формулой (4), определили параметр $u^2/2k^2 = \sigma_3^2 + (1/8)\overline{v_1^2}\gamma_0^2$, значения которого для одной из реализаций даны в табл. 1. Задавая интервал возможных значений средней скорости ветра $\overline{v_1}$, можно найти дисперсию вертикальной скорости σ_3^2 и ошибку в определении ее. Расчеты показали, что величина ошибки не превосходит 15%. Более точное значение σ_3^2 можно получить, если независимо, одним из многочисленных хорошо известных способов, производить измерение средней скорости ветра.

Таблица 1
Зависимость параметра $\frac{u^2}{2k^2} = \sigma_3^2 + \frac{1}{8}\overline{v_1^2}\gamma_0^2$ от частоты f

f (Гц)	-0,75	-0,50	-0,25	+0,25	+0,50	+0,75
$\frac{u^2}{2k^2}$ ($\text{м}^2 \cdot \text{сек}^{-2}$)	6,47	7,50	6,72	9,29	6,76	6,22

В заключение авторы выражают свою глубокую благодарность за внимание к работе В. И. Татарскому и В. М. Бовшеверову.

ЛИТЕРАТУРА

- В. И. Татарский, Распространение волн в турбулентной атмосфере, изд. Наука, М., 1967.
- В. И. Бунимович, Флуктуационные процессы в радиоприемных устройствах, изд. Сов. радио, М., 1961.
- Ю. В. Гребенюк, А. И. Грачев, Изв. высш. уч. зав. — Радиофизика, 12, № 10, 1461 (1969).
- А. И. Грачев, Ю. В. Гребенюк, Изв. высш. уч. зав. — Радиофизика, 12, № 10, 1467 (1969).