

подтверждается результатами модельных расчетов [2] и объясняется сужением полезного для связи объема метеорной зоны ионосферы.

ЛИТЕРАТУРА

1. Карпов А. В., Кодиров А. и др. // Изв. вузов. Радиофизика. 1987. Т. 30 № 3. С. 343.
2. Карпов А. В., Сидоров В. В. // Метеорное распространение радиоволн. — Казань: Гос. ун-т, 1981. Вып. 17. С. 14.

Казанский государственный университет

Поступила в редакцию
22 марта 1988 г.

УДК 534.222.1

ОБ ОСОБЕННОСТЯХ РЕАКЦИИ ИЗЛУЧЕНИЯ ЗВУКА ПРИ РАВНОМЕРНОМ ДВИЖЕНИИ РАСПРЕДЕЛЕННЫХ ИСТОЧНИКОВ В ТУРБУЛЕНТНОЙ СРЕДЕ

А. В. Разин, В. В. Тамойкин

В работе [1] рассмотрено излучение звука точечными источниками тепла и импульса, равномерно движущимися в случайно-неоднородной газообразной среде, характеризующейся экспоненциальной функцией корреляции флуктуаций. Представляет интерес обобщение результатов [1] на случай источника, имеющего конечные размеры, и более реалистичной модели среды, спектр случайных неоднородностей которой задается кармановской функцией (турбулентная атмосфера).

В настоящей работе методом среднего поля рассмотрена реакция акустического излучения при равномерном движении в турбулентной атмосфере теплового и силового источников, имеющих конечные размеры. Приведены интегральные выражения для спектральной плотности силы реакции излучения. Для модели турбулентности, описываемой кармановской функцией корреляции флуктуаций плотности среды, проведено численное исследование характеристик переходного излучения в зависимости от продольного и поперечного размеров источников, а также скорости их движения.

Силовой (или импульсный) и тепловой источники будем описывать соответственно функциями

$$f(r, t) = \frac{f_0 e_z}{\pi^{3/2} a^2 b} \exp \left[-\frac{x^2 + y^2}{a^2} - \frac{(z - v_0 t)^2}{b^2} \right],$$

$$h(r, t) = \frac{h_0}{\pi^{3/2} a^2 b} \exp \left[-\frac{x^2 + y^2}{a^2} - \frac{(z - v_0 t)^2}{b^2} \right],$$

где f_0 и h_0 определяют мощности источников, v_0 — скорость их движения в положительном направлении оси Oz декартовой системы координат (e_z — орт этой оси), величины a и b характеризуют размеры источников, r — радиус-вектор, t — время.

Методика расчета реакции излучения при движении малых тел в случайных средах изложена в работах [1, 2]. Результаты для источников конечных размеров могут быть получены аналогично. Так, спектральная плотность силы реакции излучения теплового источника F_h , а также продольная F_l и поперечная F_{lr} (по терминологии [1])* компоненты силы реакции излучения источника импульса описываются выражениями

$$F_h(\omega) = \frac{h_0^2}{\rho_0 c_0^3 L_0} \tilde{F}_h, \quad F_{l, tr}(\omega) = \frac{f_0^2}{\rho_0 c_0^3 L_0} \tilde{F}_{l, tr},$$

где ρ_0 и c_0 — соответственно средние плотность среды и скорость звука в атмосфере, L_0 — внешний масштаб турбулентности,

$$\tilde{F}_h(q) = \frac{(\gamma - 1)^2}{\pi M^2} q \exp \left\{ \frac{2\pi^2}{M^2} q^2 \left[\left(\frac{a}{L_0} \right)^2 - \left(\frac{b}{L_0} \right)^2 \right] \right\} \int_{q/M}^{\infty} \frac{\epsilon_l''(\tau) \tau^3 \exp[-2\pi^2(a/L_0)^2 \tau]}{(\tau^2 - q^2)^2 + q^4 \epsilon_l''^2(\tau)} d\tau, \quad (1)$$

* В [1] величины F_l и F_{lr} определяются соответственно продольной и поперечной эффективными проницаемостями, которые являются коэффициентами в разложении тензора эффективной проницаемости на безвихревую и соленоидальную части.

$$\tilde{F}_l(q) = \frac{q^5}{\pi M^4} \exp\left\{\frac{2\pi^2}{M^2} q^2 \left[\left(\frac{a}{L_0}\right)^2 - \left(\frac{b}{L_0}\right)^2\right]\right\} \int_{q/M}^{\infty} \frac{\varepsilon_l''(\tau) \exp[-2\pi^2(a/L_0)^2 \tau]}{\tau[(\tau^2 - q^2)^2 + q^4 \varepsilon_l''(\tau)]} d\tau; \quad (2)$$

$$\tilde{F}_{tr}(q) = \frac{1}{\pi M^2 q} \exp\left\{\frac{2\pi^2}{M^2} q^2 \left[\left(\frac{a}{L_0}\right)^2 - \left(\frac{b}{L_0}\right)^2\right]\right\} \int_{q/M}^{\infty} \tau^{-1} (\tau^2 - q^2/M^2) \varepsilon_{tr}''(\tau) \exp[-2\pi^2(a/L_0)^2 \tau] d\tau \quad (3)$$

— безразмерные численные коэффициенты. В (1)–(3) $q = L_0/\lambda$, где λ — длина волны излучаемого звука, $M = v_0/c_0$ — число Маха. В случае кармановской функции корреляции флуктуаций плотности среды мнимые части ε_l'' , ε_{tr}'' продольной и поперечной проницаемостей [1] имеют вид [3]

$$\varepsilon_l''(\tau) \simeq 0,1913 \langle \varepsilon^2 \rangle \tilde{\varepsilon}_l''(\tau), \quad \varepsilon_{tr}''(\tau) \simeq 0,09565 \langle \varepsilon^2 \rangle \tilde{\varepsilon}_{tr}''(\tau),$$

$$\tilde{\varepsilon}_l''(\tau) = \frac{3}{2\pi^3} \left[\frac{(\tau^2 + q^2 + 1)^2}{15} (\alpha^{-5/6} - \beta^{-5/6}) + (\tau^2 + q^2 + 1) (\alpha^{1/6} - \beta^{1/6}) - \frac{1}{14} (\alpha^{7/6} - \beta^{7/6}) \right],$$

$$\tilde{\varepsilon}_{tr}''(\tau) = \frac{3}{5\tau} (\alpha^{-5/6} - \beta^{-5/6}) - \tilde{\varepsilon}_l''(\tau)/q^2,$$

$$\alpha = (\tau - q)^2 + 1, \quad \beta = (\tau + q)^2 + 1.$$

Расчеты величин $\tilde{F}_h(q)$ и $\tilde{F}_l(q)$ показали, что зависимости спектральных плотностей силы реакции излучения от параметра q имеют максимум, положение и величина которого определяются скоростью и размерами источника. При этом оказалось, что наиболее существенным параметром источника является его продольный размер (b), изменение которого в два раза приводит к изменению максимальных значений

\tilde{F}_h , \tilde{F}_l в 2,5–3 раза и соответствующей им частоты приблизительно в полтора раза. Изменение вдвое поперечного размера источника приводит к незначительным (не более 10%) вариациям положений и величин максимумов функций $\tilde{F}_h(q)$ и $\tilde{F}_l(q)$. С ростом скорости движения источника эти вариации становятся все менее существенными.

Увеличение скорости источника приводит к смещению максимума в спектре излучения в область более высоких частот. Увеличение же размеров источника приводит к сужению полосы излучаемых частот и их сдвигу в более низкочастотную область.

При сверхзвуковом движении источников переходной механизм вносит ничтожный вклад в F_h и F_l по сравнению с черенковским во всем диапазоне частот.

В отличие от зависимостей $\tilde{F}_h(q)$, $\tilde{F}_l(q)$ максимальное значение \tilde{F}_{tr} при фиксированных размерах источника убывает с ростом скорости движения. Влияние на спектр излучения поперечного размера источника при заданном числе Маха оказывается более существенным, хотя положение максимума в спектре, его величина и ширина по-прежнему определяются, главным образом, продольным размером. Увеличение скорости источника до сверхзвуковой не приводит к резким количественным изменениям зависимости $\tilde{F}_{tr}(q)$.

Подробный анализ зависимостей спектральной плотности силы реакции излучения от продольного и поперечного размеров источника и скорости его движения содержится в работе [3].

Для получения силы реакции излучения $I_{h, l, tr}$ необходимо проинтегрировать выражения для спектральных плотностей $F_{h, l, tr}(\omega)$ по частоте. Расчеты безразмерных величин $\tilde{I}_h = \rho_0 c_0^4 L_0^2 I_h / h_0^2$, $\tilde{I}_{l, tr} = \rho_0 c_0^2 L_0^2 I_{l, tr} / f_0^2$ показали (рис. 1), что при скоростях движения источника

меньше скорость источника. При скорости $v_0 \approx 300$ м/с продольная составляющая силы реакции излучения значительно превышает продольную, причем их разница тем существеннее, чем меньше скорость источника.

При скорости $v_0 \approx 300$ м/с продольная составляющая силы реакции излучения значительно превышает продольную, причем их разница тем существеннее, чем меньше скорость источника.

При скорости $v_0 \approx 300$ м/с продольная составляющая силы реакции излучения значительно превышает продольную, причем их разница тем существеннее, чем меньше скорость источника.

При скорости $v_0 \approx 300$ м/с продольная составляющая силы реакции излучения значительно превышает продольную, причем их разница тем существеннее, чем меньше скорость источника.

При скорости $v_0 \approx 300$ м/с продольная составляющая силы реакции излучения значительно превышает продольную, причем их разница тем существеннее, чем меньше скорость источника.

При скорости $v_0 \approx 300$ м/с продольная составляющая силы реакции излучения значительно превышает продольную, причем их разница тем существеннее, чем меньше скорость источника.

и поперечная составляющие силы реакции излучения имеют одинаковый порядок величины. На околозвуковых скоростях, $v_0 \geq c_0$, продольная компонента силы реакции излучения источника импульса скачкообразно возрастает на несколько порядков, что связано с излучением волн Маха при $M > 1$. Аналогично ведет себя сила реакции излучения теплового источника.

Поперечная компонента силы реакции излучения источника импульса во всем интервале скоростей движения меняется плавно и возрастает приблизительно на порядок при увеличении v_0 от 50 м/с до 1000 м/с.

ЛИТЕРАТУРА

1. Липовский В. Д., Тамойкин В. В. // Изв. вузов. Радиофизика. 1983. Т. 26. № 2. С. 183.
2. Тамойкин В. В., Бирагов С. Б. // ЖЭТФ. 1963. Т. 44. Вып. 5. С. 1546.
3. Разин А. В., Тамойкин В. В. Препринт НИРФИ № 247. Горький, 1987.

Научно-исследовательский
радиофизический институт

Поступила в редакцию
7 апреля 1988 г.

УДК 621.371.334:537.874.6.72

АНОМАЛИИ ВУДА ПРИ СКОЛЬЗЯЩЕМ ПАДЕНИИ ИЗЛУЧЕНИЯ НА МЕЛКУЮ МЕТАЛЛИЧЕСКУЮ РШЕТКУ С КОНЕЧНОЙ ПРОВОДИМОСТЬЮ

А. А. Ковалев, П. С. Кондратенко, Б. Н. Левинский

Как известно [1, 2], при дифракции излучения на мелких металлических решетках в областях аномалий Вуда могут происходить сильные изменения спектра дифрагированных волн. В работах [3, 4] предложен подход, позволяющий аналитически описывать эти изменения и для случая не слишком больших углов падения θ получены выражения для амплитуд полей в разных порядках дифракции.

В настоящей работе аналогичным методом рассмотрен случай скользящего падения излучения. Исследование этой ситуации представляет значительный интерес, поскольку проявление таких сильных эффектов, как подавление зеркального отражения, оказывается возможным и при амплитудах профиля b , в сотни и даже тысячи раз меньших длины волны падающего излучения λ .

Рассмотрим металлическую поверхность с профилем, заданным функцией $z_* = b \sin(g r)$, g — вектор обратной решетки, r — радиус-вектор. На эту профилированную поверхность падает плоская монохроматическая волна с электрическим вектором

$$E^{(0)} = \sum_{\sigma=s,p} E^{\sigma} e^{\sigma} e^{i k r}, \quad (1)$$

где

$$e^p = \frac{[k[nk]]}{[k[nk]]}, \quad e^s = \frac{[nk]}{[nk]},$$

E^p и E^s — проекции амплитуды волны на направления поляризации в плоскости падения и перпендикулярно к ней, волновой вектор падающей волны $k = q + n k \cos \theta$, n — нормаль в невозмущенной (плоской) поверхности, направленная в металл, $(qn) = 0$, $q = [q] = k \sin \theta$, θ — угол падения, $k = \omega/c$, ω — частота излучения, c — скорость света.

Для нахождения поля рассеянной волны $E^{(1)}$, как и в работе [3], воспользуемся граничным условием Леонтовича. В дальнейшем мы будем рассматривать ситуацию, когда выполняются неравенства

$$(bg)^2 \ll 1, \quad (bk)^2 \ll 1 \quad \text{и} \quad |\zeta| \ll 1. \quad (2)$$

Здесь поверхностный импеданс $\zeta = \zeta_1 - i\zeta_2$, где величины ζ_1 и ζ_2 положительны. При выполнении неравенств (2) для нашего случая условие Леонтовича можно представить в виде

$$\left\{ E_t + bg(nE) \cos(gr) - i \frac{\zeta}{k} [n \operatorname{rot} E] \right\}_{z=z_*} = 0, \quad (3)$$

где $E = E^{(0)} + E^{(1)}$, E_t — проекция вектора E на невозмущенную поверхность.