

Следует отметить независимость постоянной составляющей от  $\Delta\theta$  при  $a_{\theta_{ск}} \approx 2,15$ , что в некоторых случаях может быть использовано для калибровки.

## ЛИТЕРАТУРА

1 А. П. Молчанов, Известия ГАО, 21, 164, 114 (1960)

Главная астрономическая обсерватория  
АН СССР

Поступила в редакцию  
31 декабря 1960 г.

## РАССЕЯНИЕ ЗВУКА ТУРБУЛЕНТНЫМ СЖИМАЕНЫМ ПОТОКОМ

Ю. А. Рыжов

Рассеяние звука турбулентным потоком рассматривалось рядом авторов [1,2]. При этом первоначальный поток предполагался несжимаемым. В работах [3,4] рассматривается задача рассеяния звука безвихревым турбулентным потоком ( $\text{rot } \mathbf{u} = 0$ ) на основе уравнения

$$\Delta\varphi - \frac{1}{c^2} \left( \frac{\partial}{\partial t} + u_l \frac{\partial}{\partial x_l} \right)^2 \varphi = 0 \quad (1)$$

Полученный в [3,4] результат неверен, так как написанное уравнение справедливо лишь для слабо сжимаемого газа, для которого практически  $\text{div } \mathbf{u} = 0$ . Поэтому использовать уравнение (1) для решения задач по рассеянию звука турбулентным потоком нельзя.

Если не пренебрегать сжимаемостью газа, то следует написать следующее уравнение для потенциала звуковой волны  $\varphi$ , пренебрегая членами порядка  $(u/c)^2$ :

$$\frac{\partial^2 \varphi}{\partial t^2} = -2 \left( \mathbf{u} \nabla \frac{\partial \varphi}{\partial t} \right) + c^2 \Delta \varphi - \left( \frac{\partial \mathbf{u}}{\partial t} \nabla \varphi \right) + \frac{\partial \varphi}{\partial t} (\mathbf{u} \nabla \ln c^2) + (\nabla \varphi, \nabla \Pi_0). \quad (2)$$

Здесь  $\nabla \Pi_0 = c^2 \nabla \rho / \rho$  (см. [1]). Уравнение (1) в том же приближении имеет вид

$$\frac{\partial^2 \varphi}{\partial t^2} = -2 \left( \mathbf{u} \nabla \frac{\partial \varphi}{\partial t} \right) + c^2 \Delta \varphi - \left( \frac{\partial \mathbf{u}}{\partial t} \nabla \varphi \right),$$

т. е. оно получается из (2), если там положить  $\nabla \rho / \rho = \nabla \ln c^2 = 0$ . Уравнение (2) можно использовать для рассмотрения задач, связанных с рассеянием звука в безвихревом турбулентном потоке. Однако проще рассмотреть задачу о рассеянии на потенциальной части потока методом [2].

Исходное уравнение для отклонения плотности от средней имеет вид

$$\Delta \rho' + k^2 \rho' = - \frac{2}{c^2} \rho_0 \frac{\partial^2}{\partial x_i \partial x_k} \left( u_i^{(0)} u_k^{(L)} \right). \quad (3)$$

Здесь  $\mathbf{u}^{(0)}$  — скорость в звуковой волне, рассеяние которой изучается,  $\rho_0$  — средняя плотность среды,  $k = \omega/c$ ,  $\omega$  — частота звуковой волны. Вязкостью среды в (3) пренебрежено.

Уравнение (3) написано в предположении малости частоты пульсаций  $\nu$  в турбулентном потоке по сравнению с  $\omega$ : мы пренебрегаем зависимостью  $u_k^T$  от времени и считаем, что  $\rho'$  зависит от времени гармонически. На достаточно большом расстоянии  $r$  от рассеивающего объема величина  $\rho'$ , определяемая из (3), представляет собой сферическую расходящуюся звуковую волну со средним потоком энергии

$$\bar{S} = n \frac{2\pi \rho_0 k^4}{r^2 c} V \cos^2 \theta E^L (|K|) (\overline{ne^L})^2. \quad (4)$$

В этом выражении  $\mathbf{n}$  — единичный вектор в направлении к точке наблюдения. Вектор  $\mathbf{K}$  равен  $(\mathbf{n}^{(0)} - \mathbf{n}) k$ , где  $\mathbf{n}^{(0)}$  — единичный вектор в направлении распространения звуковой волны,  $\theta$  — угол между векторами  $\mathbf{n}^{(0)}$  и  $\mathbf{n}$ ,  $|K| = 2k \sin(\theta/2)$ ,  $V$  — величина рассеивающего объема,  $E^L$  — энергетический спектр потенциальной части турбулентности,  $e^L$  — вектор поляризации в волне с направлением  $\mathbf{K}$  (на этой волне происходит рас-

сеяние на угол  $\theta$ ). Выражение (4) справедливо для достаточно большого объема  $V$ , такого, что можно пренебречь усреднением спектра турбулентности по объему  $\xi^3/V$  [3].

Мощность, рассеиваемая в единичный телесный угол в направлении  $\mathbf{n}$  единицей объема, равна

$$P(\mathbf{n}) = \frac{2\pi\rho_0 k^4}{c} \cos^2 \theta \overline{(n e^L)^2} E^L(K). \quad (5)$$

Поперечник рассеяния имеет вид:

$$d\sigma^L(\theta) = \frac{2\pi k^4}{c^2} E^L [2k \sin(\theta/2)] \cos^2 \theta \overline{(n e^L)^2}.$$

При выводе формулы (4) было использовано выражение для спектрального тензора энергии в сжимаемом турбулентном потоке [5]:

$$\Phi_{ik}(\mathbf{q}) = \{E^L(\mathbf{q}) - E^T(\mathbf{q})\} \frac{q_i q_k}{q^2} + \delta_{ik} E^T(\mathbf{q}), \quad (6)$$

где смысл функций  $E^L(\mathbf{q})$  и  $E^T(\mathbf{q})$  определяется соотношениями

$$\frac{1}{2} \overline{(u^L)^2} = \frac{1}{2} \int E^L(\mathbf{q}) d\mathbf{q}, \quad \frac{1}{2} \overline{(u^T)^2} = \int E^T(\mathbf{q}) d\mathbf{q}. \quad (7)$$

Имея в виду, что

$$\overline{(n e^L)^2} = \sin^2(\theta/2),$$

получим\*:

$$d\sigma^L(\theta) = \frac{2\pi k^4}{c^2} E^L [2k \sin(\theta/2)] \cos^2 \theta \sin^2(\theta/2) \quad (8)$$

Полученный результат следует учитывать в тех случаях, когда существенна сжимаемость газа. В атмосферной турбулентности при  $u/c \ll 1$  сжимаемостью газа можно пренебречь. Энергия вихревой части турбулентности значительно превосходит энергию потенциальной части, и учет (8) теряет смысл\*\*. Однако возможны случаи, когда энергия потенциальной части турбулентности сравнима или превосходит энергию вихревой компоненты. При этом существенным является тот факт, что вихревая и потенциальная части турбулентности практически развязаны и величины  $\text{div } \mathbf{u}$  и  $\text{rot } \mathbf{u}$  выступают как независимые параметры.

Автор признателен М. А. Миллеру за обсуждение данной заметки

#### ЛИТЕРАТУРА

1. Д. И. Блохинцев, Акустика неоднородной движущейся среды, ГИТТЛ, М—Л., 1946
2. R. N. Kraichnan, J. Acoust. Soc. America, **25**, 1096 (1953).
3. В. И. Татарский, ЖЭТФ, **25**, 74 (1953).
4. В. И. Татарский, Теория флюктуационных явлений при распространении волн в турбулентной атмосфере, изд. АН СССР, М., 1959.
5. А. М. Яглом, Изв. АН СССР, сер. геогр. и геофиз., **12**, 501 (1948).

Научно-исследовательский радиофизический институт  
при Горьковском университете

Поступила в редакцию  
4 марта 1961 г.

#### О ФЛЮКТУАЦИЯХ В ДЛИННОЙ ЛИНИИ

В. П. Милантьев

Тепловые флюктуации в длинной линии рассматривались в работах [1—3]. Однако в литературе не приводились общие формулы для флюктуаций тока и напряжения в произвольных точках линии и при произвольных нагрузках на концах линии. Так,

\* В соответствующей формуле в [4] вместо множителя  $\cos^2 \theta \sin^2(\theta/2)$  стоит  $\cos^2(\theta/2)$ .

\*\* Это замечание принадлежит В. И. Татарскому.