

поля кольцевого источника при наличии сферы:

$$\psi = -2\pi k r_0 \sum_{m=0}^{\infty} (2m+1) \varepsilon_m P_m(\cos \theta_0) P_m(\cos \theta) h_m(kr) \times \\ \times \left[ j_m(kr_0) - \frac{j'(ka) h_m(kr_0)}{h'_m(ka)} \right]. \quad (\text{III.5.9})$$

Для акустически мягкой сферы функция Грина имеет вид

$$G_1 = -jk \sum_{m=0}^{\infty} (2m+1) \sum_{n=0}^m \varepsilon_n \frac{(m-n)!}{(m+n)!} \cos[n(\varphi - \varphi_0)] P_m^n(\cos \theta) \times \\ \times P_m^n(\cos \theta_0) \frac{h_m(kr)}{h_m(ka)} [h_m(ka) j_m(kr) - h_m(kr_0) j_m(ka)]. \quad (\text{III.5.10})$$

Поле кольцевого источника в присутствии мягкой сферы имеет вид

$$\psi(r, \theta, \varphi, t) = e^{j\omega t} \int_{-\pi}^{+\pi} G_1(r, \theta, \varphi) r_0 \sin \theta_0 d\varphi_0 \quad (\text{III.5.11})$$

$[r_0, \theta_0$  и  $\varphi_0$  — координаты точек кольцевого излучателя;  $r, \theta$  и  $\varphi$  — координаты точки наблюдения;  $G_1(r, \theta, \varphi)$  — функция, определяемая формулой (III.5.10)].

Определив функцию давления на поверхности сферы

$$p(a, \theta, \varphi_0) = j\omega r \psi(a, \theta, \varphi_0),$$

получим формулу для звукового давления, создаваемого движением поверхности мягкой сферы:

$$p(r, \theta, \varphi, t) = e^{j\omega t} \int_{\Gamma} p(a, \theta, \varphi_0) \frac{\partial G_1}{\partial r} \Big|_{r_0=a} df. \quad (\text{III.5.12})$$

### § III.6. ПОСТРОЕНИЕ ПЕРВОЙ ФУНКЦИИ ГРИНА ДЛЯ КРУГОВОГО ЦИЛИНДРА

Использование метода функций Грина для решения краевых задач позволяет произвести расчет дальнего поля по измерениям звукового давления или колебательной скорости в ближнем поле.

Допустим, что функция, описывающая распределение давления вблизи излучателя, экспериментально найдена в виде  $f(M^*)$ . Кроме того, известна функция Грина для данной поверхности. В этом случае поле, создаваемое поверхностью  $\sigma^*$ , в точке  $M$  определяют формулой

$$\psi(M) = \int_{\sigma^*} f(M^*) \frac{\partial G(M, M^*)}{\partial n} d\sigma^*. \quad (\text{III.6.1})$$

В качестве излучателей часто применяют цилиндрические системы, поэтому построение функции Грина для цилиндра представляет собой важную задачу.

В цилиндрической системе координат  $\rho$ ,  $\varphi$  и  $z$  функция Грина должна удовлетворять уравнению

$$\Delta G + k^2 G = -\frac{\delta(\rho - \rho^*)}{\rho} \delta(\varphi - \varphi^*) \delta(z - z^*) \quad (\text{III.6.2})$$

в областях  $a \leq \rho < \infty$ ,  $\pi < \varphi \leq \pi$  и  $-\infty < z < \infty$ , условию излучения и краевому условию

$$G|_{\rho=a} = 0. \quad (\text{III.6.3})$$

Здесь  $\rho^*$ ,  $\varphi^*$  и  $z^*$  — координаты источника;  $\rho$ ,  $\varphi$  и  $z$  — координаты точки наблюдения.

Выполнив интегральное преобразование Фурье над (III.6.2) и (III.6.3) по координате  $z$ :

$$\bar{G} = \int_{-\infty}^{\infty} G e^{-j\tau z} dz, \quad \bar{G}|_{\rho=a} = 0,$$

получим уравнение задачи:

$$\Delta \bar{G} + v^2 \bar{G} = -\frac{\delta(\rho - \rho^*)}{\rho} \delta(\varphi - \varphi^*) e^{-j\pi k z^*}, \quad (\text{III.6.4})$$

$$\bar{G}|_{\rho=a} = 0,$$

где  $v^2 = k^2 - \tau^2$ .

Решение (III.6.4), имеющее разрывы при  $\rho = \rho^*$  и  $\varphi = \varphi^*$ , может быть представлено в виде

$$\bar{G} = +\frac{1}{4j} \sum_{m=-\infty}^{\infty} e^{-jm(\varphi - \varphi^*)} e^{j\tau z^*} \left[ \mathcal{J}_m(v\rho) - \frac{\mathcal{J}_m(va) H_m(v\rho)}{H_m(va)} \right] \times$$

$$\times H_m(v\rho^*) \quad (\rho < \rho^*), \quad \left[ \mathcal{J}_m(v\rho^*) - \frac{\mathcal{J}_m(va) H_m(v\rho^*)}{H_m(va)} \right] H_m(v\rho) \quad (\rho > \rho^*).$$

Выполняя обратное преобразование Фурье, получаем искомую функцию:

$$G = \frac{1}{2\pi} \int_{-\infty}^{\infty} \bar{G} e^{j\tau z} d\tau.$$

Этот интеграл для дальнего поля преобразуется к виду, удобному для анализа:

$$G = \frac{e^{-jkr}}{4\pi r} \sum_{m=-\infty}^{+\infty} e^{-jm(\varphi - \varphi^*)} e^{j\frac{\pi m}{2}} e^{-jkz^* \sin \theta} \left[ \mathcal{J}_m(k\rho^* \cos \theta) - \frac{\mathcal{J}_m(ka \cos \theta) H_m(k\rho^* \cos \theta)}{H_m(ka \cos \theta)} \right]. \quad (\text{III.6.5})$$

Как и ранее, функцию (III.6.5) можно применять для ряда задач, например, вычислить потенциал поля системы точечных излучателей, образующих кольцо, соосное с цилиндром. Очевидно, дальнейшее поле

определится интегралом

$$\psi = \int l G_{\rho} d\varphi = l \frac{e^{-jkz}}{2r} e^{-jkz^* \sin \theta} \left[ \mathcal{J}_0(k\rho^* \cos \theta) - \frac{\mathcal{J}_0(ka \cos \theta) H_0(k\rho \cos \theta)}{H_0(ka \cos \theta)} \right], \quad (\text{III.6.6})$$

где  $l$  — линейная плотность излучателей на кольце.

Наконец, дифференцируя (III.6.5) по  $\rho^*$  и подставляя  $\rho^* = a$ , получаем

$$\frac{\partial G}{\partial \rho^*} \Big|_{\rho^* = a} = \frac{e^{-j\left(kr - \frac{\pi}{2}\right)}}{\pi^2 r a} e^{-jkz^* \sin \theta} \sum_{m=-\infty}^{\infty} \frac{e^{-jm(\varphi - \varphi^*)} e^{j\frac{\pi m}{2}}}{H_m(ka \cos \theta)}. \quad (\text{III.6.7})$$

Таким образом, если известно распределение звукового давления в непосредственной близости к поверхности цилиндра, то, применяя формулу поля первой краевой задачи (III.6.1), получаем формулы для пересчета функции ближнего поля в функции для областей, удаленных от поверхности излучателя.

## ГЛАВА IV

### ИЗЛУЧЕНИЕ ПЛОСКИМИ ИСТОЧНИКАМИ

#### § IV.1. ДАЛЬНЕЕ ПОЛЕ ПЛОСКОГО ПОРШНЕВОГО ИЗЛУЧАТЕЛЯ

Допустим, что в плоский жесткий экран на одном уровне с ним вставлен плоский излучатель, все точки которого имеют нормальную составляющую скорости, соответствующую реальной части функции  $v_n e^{j\omega t}$ . Требуется найти звуковое поле в полупространстве, ограниченном плоским экраном.

Для решения задачи воспользуемся интегралом Рэлея (III.4.10). Сначала найдем потенциал поля в точке  $P$ , находящейся на большом расстоянии от источника.

Если точка наблюдения лежит от плоского источника на большом расстоянии, то направления из этой точки на любой элемент поверхности излучателя составляют с нормалью одинаковый угол. На рис. IV.1.1 показано общее для всех элементов направление на точку наблюдения  $N$ . Обозначив расстояние от начала координат через  $r_0$ , расстояние от элемента  $\Delta\sigma$  — через  $r = r_0 + \Delta r$ , получим интеграл в виде

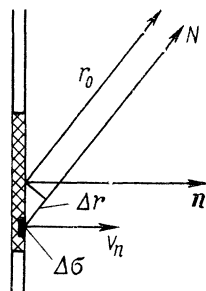


Рис. IV.1.1

$$\Psi = \frac{v_n}{2\pi} \int \frac{e^{-jk(r_0 + \Delta r)}}{r_0 + \Delta r} d\sigma. \quad (\text{IV.1.1})$$