

Простейшими решениями этого уравнения являются функции Ханкеля нулевого порядка $H_0^{(1)}(kr)$ и $H_0^{(2)}(kr)$ (см. Дополнение II, ч. I, § 3).

Из асимптотических формул

$$H_v^{(1)}(kr) = \sqrt{\frac{2}{\pi kr}} e^{i(kr - \frac{\pi}{2}v - \frac{\pi}{4})} [1 + O\left(\frac{1}{r}\right)],$$

$$H_v^{(2)}(kr) = \sqrt{\frac{2}{\pi kr}} e^{-i(kr - \frac{\pi}{2}v - \frac{\pi}{4})} [1 + O\left(\frac{1}{r}\right)]$$

и рекуррентных соотношений

$$\frac{dH_0^{(1)}}{dx} = -H_1^{(1)}(x), \quad \frac{dH_0^{(2)}}{dx} = -H_1^{(2)}(x)$$

видно, что условию излучения удовлетворяет лишь функция $H_0^{(2)}(kr)$.

Таким образом, функция $H_0^{(2)}(kr)$ удовлетворяет уравнению (17), условиям излучения (18) и имеет логарифмическую особенность при $r = 0$. Поэтому функция $H_0^{(2)}(kr)$, как уже отмечалось в § 2, играет роль функции точечного источника для волнового уравнения (7) в случае двух независимых переменных. Решение неоднородного уравнения

$$\Delta_2 v + k^2 v = -f$$

выражается формулой

$$v(M) = -\frac{i}{4} \iint_S H_0^{(2)}(kR_{MP}) f(P) d\sigma_P,$$

где S — область, в которой функция f отлична от нуля.

§ 4. Задачи математической теории дифракции

1. Постановка задачи. Распространение волновых процессов (электромагнитных, упругих, акустических и т. д.) сопровождается целым рядом типичных явлений (дифракция, преломление, отражение и т. д.). Решение задач, связанных с этими явлениями, проводится непосредственно или имеет много общего с решением волнового уравнения в неоднородной среде

$$\frac{\partial}{\partial x} \left(p \frac{\partial v}{\partial x} \right) + \frac{\partial}{\partial y} \left(p \frac{\partial v}{\partial y} \right) + \frac{\partial}{\partial z} \left(p \frac{\partial v}{\partial z} \right) + \rho \omega^2 v = -\tilde{f} \quad (p > 0), \quad (1)$$

где p и ρ — параметры среды.

Наибольший интерес с точки зрения физических приложений представляет случай кусочно-постоянных параметров p и ρ . Соответствующая математическая задача состоит в следующем.

В неограниченном пространстве имеется ряд ограниченных областей T_i с постоянными параметрами p_i и ρ_i ; часть пространства T_0 , внешняя по отношению к областям T_i , также однородна ($p_0 = \text{const}$, $\rho_0 = \text{const}$). Волновое уравнение внутри каждой области T_i принимает обычный вид

$$\Delta v_i + k_i^2 v_i = -f_i \quad \text{в } T_i \quad (i = 0, 1, \dots, n), \quad (2)$$

где v_i — значение искомой функции v внутри T_i ,

$$k_i^2 = \frac{\rho_i \omega^2}{p_i}, \quad f_i = \frac{\bar{f}}{p_i}$$

в области T_i . На поверхностях Σ_i , ограничивающих области T_i ¹⁾ дифференциальные уравнения заменяются условиями сопряжения

$$\left. \begin{aligned} v_i &= v_0 && \text{на } \Sigma_i, \\ p_i \frac{\partial v_i}{\partial n} &= p_0 \frac{\partial v_0}{\partial n} && \text{на } \Sigma_i \quad (i = 1, 2, \dots, n). \end{aligned} \right\} \quad (3)$$

На бесконечности функция v_0 , являющаяся решением волнового уравнения $\Delta v + k_0^2 v = -f_0$ в T_0 , должна удовлетворять условиям излучения

$$\left. \begin{aligned} v_0(M) &= O\left(\frac{1}{r}\right), \\ \frac{\partial v_0}{\partial r} + ikv_0 &= o\left(\frac{1}{r}\right). \end{aligned} \right\} \quad (4)$$

Ниже будет показана достаточность условий сопряжения и условий излучения для однозначного определения функции v во всем пространстве. Поставленная выше задача является простейшей задачей математической теории дифракции.

2. Единственность решения задачи дифракции. Докажем, что задача математической теории дифракции, сформулированная в п. 1, имеет единственное решение. Для упрощения записи будем предполагать, что однородность среды нарушается только одним телом T_1 , ограниченным замкнутой поверхностью Σ_1 , вне которой расположена область T_0 . При этом мы не делаем предположения об односвязности области T_1 .

Докажем следующую теорему:

может существовать только одна функция, удовлетворяющая:
а) уравнениям

$$\left. \begin{aligned} \mathcal{L}_0(v_0) &= \Delta v_0 + k_0^2 v_0 = -f_0 && \text{в } T_0, \\ \mathcal{L}_1(v_1) &= \Delta v_1 + k_1^2 v_1 = -f_1 && \text{в } T_1; \end{aligned} \right\} \quad (2')$$

¹⁾ При этом мы рассматриваем для простоты тот случай, когда неоднородности T_i имеют общую границу только с окружающей средой.

б) условиям сопряжения на поверхности Σ_1

$$\left. \begin{aligned} v_1 &= v_0 \\ p_1 \frac{\partial v_1}{\partial v} &= p_0 \frac{\partial v_0}{\partial v}; \end{aligned} \right\} \quad (3)$$

в) условиям излучения на бесконечности

$$\left. \begin{aligned} v_0 &= O\left(\frac{1}{r}\right), \\ \frac{\partial v_0}{\partial r} + ikv_0 &= o\left(\frac{1}{r}\right). \end{aligned} \right\} \quad (4)$$

Допускается существование двух различных решений

$$\bar{v} = \{\bar{v}_1, \bar{v}_0\} \quad \text{и} \quad \bar{\bar{v}} = \{\bar{\bar{v}}_1, \bar{\bar{v}}_0\},$$

получаем, что их разность

$$w = \{w_1, w_0\},$$

где

$$w_1 = \bar{v}_1 - \bar{\bar{v}}_1, \quad w_0 = \bar{v}_0 - \bar{\bar{v}}_0$$

удовлетворяет однородным уравнениям и прежним дополнительным условиям

$$\mathcal{L}_0(w_0) = 0 \quad \text{в } T_0, \quad \mathcal{L}_1(w_1) = 0 \quad \text{в } T_1, \quad (2^*)$$

$$w_1 = w_0, \quad p_1 \frac{\partial w_1}{\partial v} = p_0 \frac{\partial w_0}{\partial v} \quad \text{на } \Sigma_1, \quad (3^*)$$

$$w_0 = O\left(\frac{1}{r}\right), \quad \frac{\partial w_0}{\partial r} + ikw_0 = o\left(\frac{1}{r}\right) \quad \text{при } r \rightarrow \infty. \quad (4^*)$$

Для функций w_0^*, w_1^* , комплексно-сопряженных к функциям w_0 и w_1 , очевидно, будут удовлетворяться однородные уравнения (2*), условия (3*) и условия излучения

$$w_0^* = O\left(\frac{1}{r}\right), \quad \frac{\partial w_0^*}{\partial r} - ikw_0^* = o\left(\frac{1}{r}\right). \quad (4^{**})$$

Пусть Σ_R — сфера достаточно большого радиуса R , охватывающая область T_1 , и T_R — область, ограниченная поверхностями Σ_1 и Σ_R .

Применяя формулу Грина к функциям w_1 , w_1^* в области T_1 и w_0 , w_0^* в области T_R , получаем:

$$\int_{T_1} (w_1 \mathcal{L}_1(w_1^*) - w_1^* \mathcal{L}_1(w_1)) d\tau = \int_{\Sigma_1} \left(w_1 \frac{\partial w_1^*}{\partial v_1} - w_1^* \frac{\partial w_1}{\partial v_1} \right) d\sigma = 0,$$

$$\int_{T_R} [w_0 \mathcal{L}_0(w_0^*) - w_0^* \mathcal{L}_0(w_0)] d\tau =$$

$$= \int_{\Sigma_1} \left(w_0 \frac{\partial w_0^*}{\partial v_0} - w_0^* \frac{\partial w_0}{\partial v_0} \right) d\sigma + \int_{\Sigma_R} \left(w_0 \frac{\partial w_0^*}{\partial v_0} - w_0^* \frac{\partial w_0}{\partial v_0} \right) d\sigma = 0,$$

где \mathbf{v}_0 — нормаль внешняя к области T_R , \mathbf{v}_1 — нормаль, внешняя к области T_1 .

Очевидно, $\frac{\partial}{\partial \mathbf{v}_0} = -\frac{\partial}{\partial \mathbf{v}_1}$ на Σ_1 .

Умножая первое равенство на ρ_1 , второе на ρ_0 , складывая их и пользуясь условиями сопряжения (3*), находим:

$$\int_{\Sigma_R} \left(w_0 \frac{\partial w_0^*}{\partial r} - w_0^* \frac{\partial w_0}{\partial r} \right) d\sigma = 0.$$

Выражая из условий излучения производные

$$\frac{\partial w_0^*}{\partial r} = ikw_0^* + o\left(\frac{1}{r}\right), \quad \frac{\partial w_0}{\partial r} = -ikw_0 + o\left(\frac{1}{r}\right),$$

приходим к следующему равенству:

$$2ik \int_{\Sigma_R} w_0 w_0^* d\sigma + \int_{\Sigma_R} \left[w_0 o\left(\frac{1}{R}\right) - w_0^* o\left(\frac{1}{R}\right) \right] d\sigma = 0.$$

Второй интеграл при $R \rightarrow \infty$ стремится к нулю, поэтому

$$\int_{\Sigma_R} w_0 w_0^* d\sigma = \int_{\Sigma_R} |R w_0|^2 d\Omega \rightarrow 0, \quad R \rightarrow \infty \quad (d\Omega = \sin \theta d\theta d\phi). \quad (5)$$

В Дополнении II, ч. II, § 4 показано, что функция

$$V_m(r, \theta, \phi) = \xi_m^{(2)} Y_m(\theta, \phi),$$

где

$$\xi_m^{(2)}(\rho) = \sqrt{\frac{2}{\pi \rho}} H_{m+\frac{1}{2}}^{(2)}(\rho) \quad (\rho = k_0 r),$$

и $Y_m(\theta, \phi)$ — сферическая функция m -го порядка, удовлетворяет волновому уравнению

$$\mathcal{L}_0(V_m) = \Delta V_m + k_0^2 V_m = 0$$

и условию излучения

$$\frac{\partial V_m}{\partial r} + ik_0 V_m = o\left(\frac{1}{r}\right).$$

Применим формулу Грина в области T_R к функциям w_0 и V_m

$$\begin{aligned} 0 &= \int_{T_R} [w_0 \mathcal{L}(V_m) - V_m \mathcal{L}(w_0)] d\tau = \\ &= \int_{\Sigma_1} \left(w_0 \frac{\partial V_m}{\partial \mathbf{v}} - V_m \frac{\partial w_0}{\partial \mathbf{v}} \right) d\sigma + \int_{\Sigma_R} \left(w_0 \frac{\partial V_m}{\partial \mathbf{v}} - V_m \frac{\partial w_0}{\partial \mathbf{v}} \right) d\sigma = I_1 + I_R. \end{aligned}$$

Второе слагаемое I_R в силу условий излучения стремится к нулю при $R \rightarrow \infty$ (см. теорему § 3, п. 4). Так как первый интеграл I_1 не зависит от R , то

отсюда следует, что $I_1 = 0$ и, следовательно, $I_R = 0$ при любом R , т. е.

$$\frac{d\zeta_m^{(2)}(k_0r)}{dr} \Big|_{r=R} \cdot \int_{\Sigma_R} w_0 Y_m(\theta, \varphi) d\Omega - \zeta_m^{(2)} \Big|_{r=R} \cdot \int_{\Sigma_R} \frac{\partial w_0}{\partial r} Y_m(\theta, \varphi) d\Omega = 0.$$

Если обозначить

$$\int_{\Sigma_R} w_0 Y_m(\theta, \varphi) d\Omega = a_m(k_0 R),$$

то можно написать:

$$\zeta_m^{(2)'}(k_0 R) a_m(k_0 R) - a_m'(k_0 R) \zeta_m^{(2)}(k_0 R) = 0,$$

откуда находим

$$a_m(k_0 R) = a_m \zeta_m^{(2)}(k_0 R),$$

где a_m — постоянный множитель.

Условие полноты сферических функций

$$\int_{\Sigma_R} |R w_0|^2 d\Omega = \sum_{m=0}^{\infty} R^2 a_m^2(k_0 R) \quad (6)$$

и формула (5) дают:

$$R a_m(k_0 R) \rightarrow 0 \quad \text{при} \quad R \rightarrow \infty.$$

Однако согласно асимптотической формуле

$$\zeta_m^{(2)}(\rho) \approx \frac{1}{\rho} e^{-i\left(\rho - \frac{m+1}{2}\pi\right)},$$

произведение $r \zeta_m^{(2)}(k_0 r)$ остается по модулю больше некоторого положительного числа при больших значениях r ; следовательно, $a_m = 0$, т. е. $a_m(k_0 R) \equiv 0$; отсюда в силу уравнения замкнутости (6) вытекает, что $w_0 \equiv 0$ на сфере Σ_{r_0} . Таким образом, если сфера Σ_{r_0} некоторого радиуса r_0 охватывает область T_1 , то вне этой сферы функция $w \equiv 0$. Отсюда в силу аналитичности¹⁾ решения уравнения $\mathcal{L} = 0$ заключаем, что функция $w_0 \equiv 0$ всюду в области T_0 . Далее, из условий сопряжения следует, что на поверхности Σ_1

$$w_1 = 0 \quad \text{и} \quad \frac{\partial w_1}{\partial v_1} = 0. \quad (7)$$

Основная формула Грина, примененная в области T_1 к функции w_1 , показывает, что

$$w_1(M) = \frac{1}{4\pi} \int_{\Sigma_1} \left[\frac{e^{-ik_1 R}}{R} \frac{\partial w_1(P)}{\partial v_1} - w_1(P) \frac{\partial}{\partial v_1} \left(\frac{e^{-ik_1 R}}{R} \right) \right] d\sigma = 0, \quad (8)$$

где $R = R_{MP}$, в любой точке M области T_1 .

Итак мы убедились, что $w(M) \equiv 0$ во всем пространстве; это и доказывает теорему единственности.

¹⁾ Аналитичность функции w в области T_1 следует из формулы (7) § 2 для комплексного значения $\kappa = ik$ и для поверхности Σ , целиком лежащей внутри T_1 .

3. Дифракция на сфере. 1. Практически важным классом решений уравнения колебаний

$$\Delta u - \frac{1}{a^2} u_{tt} = 0$$

являются плоские волны. Плоской волной, распространяющейся в каком-нибудь заданном направлении, называется решение, зависящее от времени и от одной пространственной координаты, отсчитываемой в направлении распространения. Например, плоская волна, распространяющаяся вдоль оси x , удовлетворяет уравнению с двумя независимыми переменными

$$u_{xx} - \frac{1}{a^2} u_{tt} = 0$$

и имеет вид

$$u(x, t) = f\left(t - \frac{x}{a}\right).$$

В случае установившегося режима, когда зависимость от времени определяется множителем $e^{i\omega t}$, плоская волна имеет вид

$$u(x, t) = A e^{i(\omega t - kx)}, \quad (9)$$

где $k = \omega/a$ — волновое число, $|A|$ — амплитуда.

Плоская волна, распространяющаяся в направлении \mathbf{l} , где $\mathbf{l}(l_x, l_y, l_z)$ — единичный вектор, может быть записана следующим образом:

$$u(x, y, z, t) = A e^{i[\omega t - k(xl_x + xl_y + xl_z)]} = A e^{i[\omega t - klr]}. \quad (10)$$

Функции

$$v(x) = A e^{-ikx}, \quad v(x, y, z) = A e^{-iklr}, \quad (11)$$

являющиеся решениями волнового уравнения

$$\Delta v + k^2 v = 0, \quad (12)$$

обычно называются плоскими волнами.

В математической теории дифракции обычно изучаются возмущения поля в однородной среде, создаваемые наличием включений T_i , нарушающих однородность среды. Пусть $\bar{v}(M)$ — поле в однородной среде, создаваемое заданными источниками, которые мы считаем расположеннымами вне области T_i ($i = 1, \dots, n$); в частности, это могут быть достаточно удаленные источники, вызывающие появление плоских волн,

$$\bar{v}(x, y, z) = A e^{-iklr}. \quad (13)$$

Действительное поле v_0 , имеющее место в области T_0 при наличии неоднородностей, можно представить в виде суммы

$$v_0(M) = w_0(M) + \bar{v}_0(M),$$

где $\bar{v}_0(M)$ — «падающая волна», $w_0(M)$ — дифрагированная или отраженная волна, представляющая возмущение внешнего поля \bar{v} неоднородностями T_i .

Будем искать в области T_0 дифрагированное поле $w_0(M)$, а внутри T_i — «преломленное поле» v_i . Установим условия, определяющие искомые функции w_0 и v_i ($i = 1, 2, \dots, n$):

а) функции w_0 и v_i удовлетворяют уравнениям

$$\Delta w_0 + k_0^2 w_0 = 0 \quad \text{в } T_0, \quad (14)$$

$$\Delta v_i + k_i^2 v_i = 0 \quad \text{в } T_i \quad (i = 1, 2, \dots, n);$$

б) на границах раздела Σ_i областей T_i и T_0 выполняются следующие условия сопряжения:

$$v_i = w_0 + \bar{v}_0 \quad \text{на } \Sigma_i, \quad (15)$$

где \bar{v}_0 — заданная функция,

$$p_i \frac{\partial v_i}{\partial \nu} = p_0 \frac{\partial w_0}{\partial \nu} + f_i \quad \text{на } \Sigma_i, \quad (16)$$

где $f_i = p_0 \frac{\partial \bar{v}_0}{\partial \nu}$ — заданная функция;

в) отраженная волна $w_0(M)$ на бесконечности ведет себя, как расходящаяся сферическая волна, т. е. удовлетворяет условию излучения

$$w_0(M) = O\left(\frac{1}{r}\right),$$

$$\frac{\partial w_0}{\partial r} + ikw_0 = o\left(\frac{1}{r}\right).$$

2. Рассмотрим более подробно дифракцию плоской волны на сфере¹⁾. Пусть в направлении оси z из бесконечности падает плоская волна

$$\bar{v}_0 = Ae^{-ikz} \quad (17)$$

на шар радиуса R с центром в начале координат. Ищем отраженное и преломленное поля в виде разложения по сферическим функциям; \bar{v}_0 и $f = p_0 \frac{\partial \bar{v}_0}{\partial r}$, входящие в правые части условий сопряжения, разложим по сферическим функциям.

Положим $z = r \cos \theta$; тогда можно воспользоваться следующим разложением плоской волны по сферическим функциям:

$$e^{-ikr \cos \theta} = \sum_{m=0}^{\infty} (2m+1)(-i)^m \psi_m(kr) P_m(\cos \theta), \quad (18)$$

где

$$\psi_m(kr) = \sqrt{\frac{\pi}{2kr}} J_{m+\frac{1}{2}}(kr),$$

а $J_{m+\frac{1}{2}}(kr)$ — функция Бесселя первого рода $(m + \frac{1}{2})$ -го порядка, $P_m(\cos \theta)$ — полином Лежандра m -го порядка. В самом деле, слева стоит решение волнового уравнения, зависящее только от z . Всякое решение волнового уравнения может быть представлено как сумма произведений сферических функций на $\psi_m(kr)$. Поскольку в нашем случае левая часть (18) обладает зональной симметрией, то

$$e^{-ikr \cos \theta} = \sum_{m=0}^{\infty} C_m \psi_m(kr) P_m(\cos \theta), \quad (19)$$

¹⁾ Аналогичные методы часто используются в квантовой механике в задачах о рассеянии частиц.

где C_m — неопределенные пока коэффициенты. Пользуясь ортогональностью полиномов Лежандра и их нормой (см. Дополнение II, ч. II), получаем:

$$C_m \psi_m(\rho) = \frac{2m+1}{2} \int_{-1}^1 e^{-i\rho\xi} P_m(\xi) d\xi \quad (20)$$

$$(\rho = kr, \xi = \cos \theta).$$

Найдем первый член асимптотического представления для интеграла, стоящего в правой части; сравнение его с первым членом асимптотического разложения функции $\psi_m(\rho)$ позволит нам определить коэффициент C_m . Проинтегрируем m раз по частям, интегрируя каждый раз $e^{-i\rho\xi}$ и дифференцируя $P_m(\xi)$. В результате получим разложение интеграла по степеням $1/\rho$. Сохраняя только первый член разложения, будем иметь:

$$\begin{aligned} \int_{-1}^{+1} e^{-i\rho\xi} P_m(\xi) d\xi &\cong \frac{1}{-i\rho} [e^{-i\rho\xi} P_m(\xi)]_{-1}^{+1} = \\ &= \frac{1}{-i\rho} (e^{-i\rho} P_m(1) - e^{i\rho} P_m(-1)) = \frac{1}{-i\rho} (e^{-i\rho} - (-1)^m e^{i\rho}) = \\ &= \frac{1}{-i\rho} (e^{-i\rho} - e^{-im\pi} e^{i\rho}) = \\ &= \frac{e^{-im\frac{\pi}{2}}}{-i\rho} \left[e^{-i\left(\rho-m\frac{\pi}{2}\right)} - e^{i\left(\rho-m\frac{\pi}{2}\right)} \right] = 2(-i)^m \frac{\sin\left(\rho-\frac{m\pi}{2}\right)}{\rho}. \end{aligned}$$

С другой стороны, как известно (см. Дополнение II, ч. I, § 1),

$$\psi_m(\rho) \cong \frac{\sin\left(\rho-\frac{m\pi}{2}\right)}{\rho}.$$

Сравнивая эти выражения, находим из (20):

$$C_m = (2m+1)(-i)^m, \quad (21)$$

что и доказывает формулу (18).

Из (17) следует:

$$\left. \begin{aligned} \bar{v}_0|_{r=R} &= \sum_{m=0}^{\infty} a_m P_m(\cos \theta); \\ a_m &= A(2m+1)(-i)^m \psi_m(k_0 R); \end{aligned} \right\} \quad (22)$$

$$\left. \begin{aligned} p_0 \frac{\partial \bar{v}_0}{\partial r}|_{r=R} &= \sum_{m=0}^{\infty} b_m P_m(\cos \theta); \\ b_m &= Ak_0 p_0 (2m+1)(-i)^m \psi'_m(k_0 R). \end{aligned} \right\} \quad (23)$$

Отраженное и преломленное поля являются решениями волнового уравнения и, так же как и падающее поле, обладают зональной симметрией.

Поэтому функции v_1 и w_0 мы ищем в виде

$$v_1 = \sum_{m=0}^{\infty} \alpha_m \Phi_m(k_1 r) P_m(\cos \theta), \quad (24)$$

$$w_0 = \sum_{m=0}^{\infty} \beta_m \zeta_m(k_0 r) P_m(\cos \theta), \quad (25)$$

$$\zeta_m(\rho) = \sqrt{\frac{\pi}{2\rho}} H_{m+\frac{1}{2}}^{(2)}(\rho). \quad (26)$$

Перейдем теперь к определению коэффициентов разложения α_m и β_m . Пользуясь условием сопряжения и сравнивая коэффициенты при $P_m(\cos \theta)$, получаем:

$$\alpha_m \Phi_m(k_1 R) - \beta_m \zeta_m(k_0 R) = a_m = A(2m+1)(-i)^m \Psi_m(k_0 R),$$

$$p_1 k_1 \alpha_m \Phi'_m(k_1 R) - p_0 k_0 \beta_m \zeta'_m(k_0 R) = b_m = A k_0 p_0 (2m+1)(-i)^m \Psi'_m(k_0 R),$$

откуда

$$\alpha_m = A(2m+1)(-i)^m \frac{p_0 k_0 [\Psi_m(k_0 R) \zeta'_m(k_0 R) - \zeta_m(k_0 R) \Psi'_m(k_0 R)]}{p_0 k_0 \Psi_m(k_1 R) \zeta'_m(k_0 R) - p_1 k_1 \Psi_m(k_1 R) \zeta_m(k_0 R)}, \quad (27)$$

$$\beta_m = A(2m+1)(-i)^m \frac{p_1 k_1 \Psi_m(k_0 R) \Psi'_m(k_1 R) - p_0 k_0 \Psi'_m(k_0 R) \Psi_m(k_1 R)}{p_0 k_0 \Psi_m(k_1 R) \zeta'_m(k_0 R) - p_1 k_1 \Psi'_m(k_1 R) \zeta_m(k_0 R)}. \quad (28)$$

3. Рассмотрим в качестве примера задачу о рассеянии звука твердым сферическим препятствием. Пусть на абсолютно твердую и неподвижную сферу радиуса R с центром в начале координат падает плоская звуковая волна, распространяющаяся в направлении оси z . Звуковое давление $p(x, y, z, t)$, как было установлено в главе II, § 1, удовлетворяет уравнению колебаний

$$\frac{\partial^2 p}{\partial t^2} = a^2 \Delta p, \quad a^2 = \gamma \frac{p_0}{\rho_0},$$

где a — скорость звука, γ — показатель адиабаты, p_0 и ρ_0 — давление и плотность среды в невозмущенном состоянии.

Давление в падающей плоской волне дается функцией

$$\bar{p}_0 = A e^{-i(\omega t - kz)} \left(k = \frac{\omega}{a} \right),$$

где A — постоянная.

Рассматривая установившийся процесс

$$p(x, y, z, t) = p(x, y, z) e^{-i\omega t},$$

получаем для $p(x, y, z)$ волновое уравнение

$$\Delta p + k^2 p = 0.$$

На поверхности сферы S_R в силу ее абсолютной твердости должна равняться нулю нормальная составляющая скорости u . Проекция скорости на направление нормали n связана с давлением следующим уравнением:

$$\frac{\partial u_n}{\partial t} = -\frac{1}{\rho} \frac{\partial p}{\partial n},$$

которое в стационарном случае дает

$$u_n = \frac{1}{i\omega} \frac{\partial p}{\partial n}.$$

Отсюда получаем граничное условие

$$\left. \frac{\partial p}{\partial n} \right|_{S_R} = 0.$$

Полагая $p = \bar{p}_0 + w$, где $w(x, y, z)$ — давление рассеянной волны, получаем для определения w следующие условия:

а) функция $w(x, y, z)$ удовлетворяет волновому уравнению

$$\Delta w + k^2 w = 0;$$

б) на поверхности сферы S_R выполняется граничное условие

$$\left. \frac{\partial w}{\partial n} \right|_{S_R} = - \left. \frac{\partial \bar{p}_0}{\partial n} \right|_{S_R};$$

в) рассеянная волна w ведет себя на бесконечности, как расходящаяся сферическая волна, т. е. удовлетворяет условию излучения при $r \rightarrow \infty$,

$$w(M) = O\left(\frac{1}{r}\right),$$

$$\frac{\partial w}{\partial r} + ikw = o\left(\frac{1}{r}\right).$$

Нетрудно видеть, что эта задача является частным случаем рассмотренной выше задачи дифракции и соответствует значению параметра $p_1 = 0$. Полагая в формулах (25) и (28) $p_1 = 0$, получаем:

$$\beta_m = -A(2m+1)(-i)^m \frac{\psi'_m(k_0 R)}{\zeta'_m(k_0 R)} \quad (29)$$

и

$$w = -A \sum_{m=0}^{\infty} (2m+1)(-i)^m \frac{\psi'_m(k_0 R)}{\zeta'_m(k_0 R)} \zeta_m(k_0 r) P_m(\cos \theta). \quad (30)$$

Если длина волны велика по сравнению с размерами шара, т. е. $k_0 R \ll 1$, то в формуле (29) можно воспользоваться разложениями функций $\psi_m(kR)$ и $\zeta_m(kR)$ в ряды, которые следуют из разложений функций $J_{m+\nu_2}(kR)$ и $H_{m+\nu_2}^{(2)}(kR)$ по степеням малого аргумента kR (см. Дополнение II, ч. I, §§ 1 и 3):

$$\psi_0(kR) \cong \sqrt{\frac{\pi}{2kR}} \left(\frac{\left(\frac{1}{2}kR\right)^{\nu_2}}{\Gamma(\frac{3}{2})} - \frac{\left(\frac{1}{2}kR\right)^{-\nu_2}}{\Gamma(\frac{5}{2})} \right), \quad \psi_1(kR) \cong \sqrt{\frac{\pi}{2kR}} \frac{\left(\frac{1}{2}kR\right)^{\nu_2}}{\Gamma(\frac{5}{2})},$$

$$\zeta_0(kR) \cong i \sqrt{\frac{\pi}{2kR}} \frac{\left(\frac{kR}{2}\right)^{-\nu_2}}{\Gamma(\frac{1}{2})}; \quad \zeta_1(kR) \cong -i \sqrt{\frac{\pi}{2kR}} \frac{\left(\frac{kR}{2}\right)^{-\nu_2}}{\Gamma(-\frac{1}{2})}.$$

Так как

$$\Gamma(\frac{1}{2}) = \sqrt{\pi}, \quad \Gamma(\frac{3}{2}) = \frac{\sqrt{\pi}}{2}, \quad \Gamma(\frac{5}{2}) = \frac{3}{4}\sqrt{\pi}, \quad \Gamma(-\frac{1}{2}) = -2\sqrt{\pi},$$

то получаем:

$$\psi_0(kR) \cong 1 - \frac{(kR)^2}{6}, \quad \psi_1(kR) \cong \frac{kR}{3},$$

$$\zeta_0(kR) \cong \frac{i}{kR}, \quad \zeta_1(kR) \cong \frac{i}{(kR)^2},$$

откуда следует

$$\psi'_0(kR) \cong -\frac{kR}{3}, \quad \psi'_1(kR) \cong \frac{1}{3},$$

$$\zeta'_0(kR) \cong -\frac{i}{(kR)^2}, \quad \zeta'_1(kR) \cong -\frac{2i}{(kR)^3}.$$

Подставляя в формулу (29) найденные выражения для ψ'_m и ζ'_m , находим:

$$\beta_0 = i \frac{A}{3} (kR)^3, \quad \beta_1 = -\frac{A}{2} (kR)^3.$$

Нетрудно видеть, что следующие коэффициенты пропорциональны $(kR)^5$, поэтому при рассеянии длинных волн ($kR \ll 1$) возмущение w приближенно представляется двумя первыми членами ряда (30)

$$\left. \begin{aligned} w &\cong \beta_0 \zeta_0(kr) + \beta_1 \zeta_1(kr) \cos \theta \\ [P_0(\cos \theta) = 1, \quad P_1(\cos \theta) = \cos \theta]. \end{aligned} \right\} \quad (31)$$

На больших расстояниях от возмущающей сферы ($kr \gg 1$) в так называемой « дальней » или « волновой » зоне для функций $\zeta_0(kr)$ и $\zeta_1(kr)$ имеем асимптотические представления

$$\zeta_0(kr) \cong \frac{i}{kr} e^{-ikr}, \quad \zeta_1(kr) \cong -\frac{1}{kr} e^{-ikr}, \quad (32)$$

которые вытекают из асимптотических представлений функций Ханкеля.

Подставляя в формулу (31) выражения (32) для $\zeta_0(kr)$ и $\zeta_1(kr)$ и заменяя β_0 и β_1 их приближенными значениями, получим:

$$w \cong -\frac{Ak^2 R^3}{3r} \left(1 - \frac{3}{2} \cos \theta \right) e^{-ikr}. \quad (33)$$

Обратимся теперь к вычислению интенсивности рассеянной волны; эта величина определяется как среднее значение потока энергии (вектора Умова), равного произведению избыточного звукового давления w на скорость u , причем под w и u следует понимать действительные части соответствующих выражений. В нашем случае

$$\left. \begin{aligned} w &= w_0 \cos(\omega t - kr), \\ u &= u_0 \cos(\omega t - kr), \end{aligned} \right\} \quad (34)$$

где w_0 и u_0 — соответствующие амплитуды.

Вычислим интенсивность звука I в волновой зоне, сохраняя при этом главные члены асимптотических разложений,

$$I = \frac{u_0 w_0}{T} \int_0^T \cos^2(\omega t - kr) dt = \frac{u_0 w_0}{2} \quad \left(T = \frac{2\pi}{\omega} \text{ — период} \right).$$

Из уравнения движения

$$\frac{\partial u}{\partial t} = -\frac{1}{\rho} \frac{\partial w}{\partial r}$$

и формулы (34) находим:

$$u_0 = \frac{w_0}{ap}.$$

Таким образом,

$$I = \frac{w_0^2}{2ap} = \frac{A^2 k^4 R^6}{18apr^2} \left(1 - \frac{3}{2} \cos \theta\right)^2.$$

Обозначая мощность, рассеянную сферой в конус $d\theta$, через

$$2\pi r^2 \Sigma(\theta) \sin \theta d\theta,$$

будем иметь:

$$\Sigma(\theta) = \frac{A^2 k^4 R^6}{18ap} \left(1 - \frac{3}{2} \cos \theta\right)^2.$$

Полярная диаграмма интенсивности рассеянного шаром звука приведена

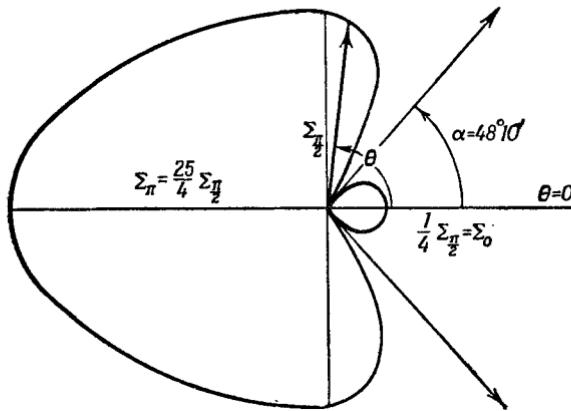


Рис. 83.

на рис. 83 (масштабы не соблюдены). Если

$$\cos \theta = +\frac{2}{3}, \quad \theta = \alpha = 48^\circ 10',$$

то в направлении $\theta = \alpha$ рассеяние отсутствует.

ЗАДАЧИ К ГЛАВЕ VII

1. Найти функцию влияния стационарного точечного источника газа, предполагая, что газ распадается в процессе диффузии. Решить задачу для диффузии в пространстве и на плоскости.

2. Решить ту же задачу в полуплоскости $y > 0$, считая, что при $y = 0$ концентрация равна нулю.

3. а) Решить внутреннюю и внешнюю задачи для уравнения

$$\Delta u - \kappa^2 u = 0,$$

если на сфере $r = r_0$ задано граничное условие $u|_{r=r_0} = A \cos \theta$.

В случае внешней задачи сформулировать условия на бесконечности, обеспечивающие единственность решения.

Рассмотреть аналогичные задачи, предполагая, что

$$u|_{r=r_0} = F(\theta).$$

- б) Решить аналогичные задачи для уравнения с двумя независимыми переменными, когда граничные условия заданы на окружности радиуса r_0 и имеют вид

$$u|_{r=r_0} = A \cos \varphi$$

и, соответственно,

$$u|_{r=r_0} = F(\varphi).$$

4. Решить задачи 3 а), б) для уравнения

$$\Delta u + k^2 u = 0.$$

В случае внутренней задачи исследовать вопрос о том, при каких значениях k существует единственное решение (k считать заданным).

Сформулировать условия, гарантирующие единственность решения как для двух, так и для трех независимых переменных.

5. На глубине h под поверхностью земли находится среда, в которой с постоянной плотностью распределено радиоактивное вещество. Найти концентрацию эманации, считая, что концентрация ее на поверхности равна нулю.

6. Найти собственные частоты мембранны, имеющей форму кольца, радиусы которого равны a и b ($a < b$), считая что $v|_{r=a} = 0$ и $v|_{r=b} = 0$. Показать, что предел первого собственного значения при $a \rightarrow 0$ равен первому собственному значению круглой мембранны радиуса b с закрепленной границей.

7. Найти собственные колебания и собственные частоты для эндовибратора цилиндрической формы, считая стенки эндовибратора идеально проводящими. Рассмотреть ту же задачу в акустической интерпретации.

Указание. В случае электромагнитных колебаний ввести поляризационный потенциал (см. приложение I к гл. VII).

8. Определить электромагнитное поле точечного диполя в неограниченном пространстве, считая, что величины поля пропорциональны $e^{i\omega t}$. Исследовать асимптотическое поведение решения на больших расстояниях (в волновой зоне). Решить ту же задачу для диполя, находящегося над идеально проводящей поверхностью (вертикальный диполь).

Указание. Ввести поляризационный потенциал.

9. Поставить задачу о распространении электромагнитных волн внутри бесконечного цилиндрического радиоволновода произвольного сечения с идеально проводящими стенками. Рассмотреть волну электрического типа, распространяющуюся вдоль круглого цилиндрического волновода и имеющую наибольшую длину. Найти поле, вычислить поток энергии через сечение, перпендикулярное к основанию (см. приложение I к гл. VII).

10. Решить неоднородное уравнение

$$\Delta u + k^2 u = -f$$

в неограниченной цилиндрической области круглого сечения, на поверхности которой имеют место однородные граничные условия первого рода или второго рода, и построить функцию источника (см. приложение II к гл. VII).

11. Построить функцию источника в случае первой краевой задачи для уравнения

$$\Delta u + k^2 u = 0$$

- а) в полупространстве $z > 0$;
- б) на полуплоскости $y > 0$;
- в) внутри слоя $-l \leq z \leq l$.

12. Решить задачу о дифракции плоской электромагнитной волны на бесконечном идеально проводящем цилиндре. Решить эту же задачу в акустической интерпретации.

13. Найти собственные электромагнитные колебания сферического эндовибратора с идеально проводящими стенками. Рассмотреть случаи колебаний типа TE и TM (см. приложение II к гл. VII).

14. Найти собственные электромагнитные колебания эндовибратора, представляющего собой область, заключенную между двумя коаксиальными цилиндрическими поверхностями и двумя плоскостями, перпендикулярными к оси цилиндров.

Указание. Для поляризационного потенциала $\Pi_{n,m}$ воспользоваться формулой, аналогичной формуле (14) приложения II к гл. VII.

ПРИЛОЖЕНИЯ К ГЛАВЕ VII

I. Волны в цилиндрических трубах

1. При конструировании различного рода радиоустановок приходится решать важную задачу о передаче электромагнитной энергии от передатчика к передающей антенне или, наоборот, от антенны к приемнику. Вопросы трансляции электромагнитной энергии встречаются также и в ряде других практических задач современной радиотехники.

До последнего времени эта задача удовлетворительно решалась с помощью двухпроводной линии, представляющей собой два металлических провода, между которыми распространяется электромагнитная волна. Но оказывается, что наряду с недостатками, свойственными вообще передающим линиям, такая двухпроводная линия излучает электромагнитную энергию, причем это излучение увеличивается с повышением частоты радиоволн. Поэтому такой вид передающей линии становится мало удобным в области ультракоротких радиоволн.

В последние годы в технике ультракоротких (сантиметровых и дециметровых) радиоволн для передачи энергии применяются совершенно другие передающие устройства — полые металлические трубы (радиоволноводы), внутри которых происходит распространение радиоволн. Такие передающие устройства, обладая малыми потерями, являются очень удобными линиями передач¹⁾.

Математическая теория распространения радиоволн по трубам была заложена еще Рэлеем, изучавшим распространение акустических волн в трубах. Интенсивное развитие теория радиоволноводов получила в последние годы, особенно в работах

¹⁾ Б. А. Введенский и А. Г. Аренберг, Радиоволноводы, ч. I, Гостехиздат, 1946.