

ПРИЛОЖЕНИЯ К ГЛАВЕ IV

I. Асимптотическое выражение объемного потенциала

При изучении объемного потенциала

$$V(M) = \iiint_T \frac{\rho(P) d\tau_P}{d}, \quad \text{где } d = R_{MP} \quad (1)$$

на больших расстояниях от тела обычно принимают значения потенциала равным m/R , где m — масса тела T , R — расстояние его центра тяжести от точки наблюдения. Установим более точное асимптотическое выражение для V^1 .

Пусть Σ — сфера с центром в начале координат, целиком содержащая тело T . Вне этой сферы потенциал будет гармонической функцией.

Расстояние от точки наблюдения $M(x, y, z)$ до переменной точки внутри тела $M_1(x_1, y_1, z_1)$ (рис. 67), по которой производится интегрирование, равно

$$d = \sqrt{r^2 + r_1^2 - 2rr_1 \cos \theta} \quad (2)$$

($r = OM, r_1 = OM_1$),

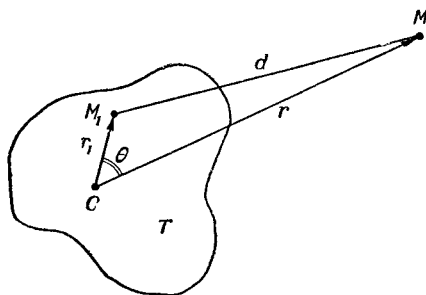


Рис. 67.

откуда

$$\frac{1}{d} = \frac{1}{r} \frac{1}{\sqrt{1 + \alpha^2 - 2\alpha\mu}}; \quad (3)$$

$\alpha = r_1/r; \mu = \cos \theta.$

Так как $r_1 < r$, то $\alpha < 1$, и поэтому имеет место разложение (см. Дополнение II, ч. II, § 1)

$$\frac{1}{d} = \frac{1}{r} \sum_{n=0}^{\infty} \alpha^n P_n(\mu), \quad (4)$$

где $P_n(\mu)$ — полином Лежандра n -го порядка (см. Дополнение II, ч. II, § 1). Подставляя это выражение в формулу (1) и учитывая, что $1/r$ не зависит от переменных интегрирования, получим:

$$\begin{aligned} V(M) &= \frac{1}{r} \iiint_T \rho \sum_{n=0}^{\infty} \alpha^n P_n(\mu) d\tau = V_1 + V_2 + V_3 + \dots = \\ &= \frac{1}{r} \iiint_T \rho d\tau + \frac{1}{r^2} \iiint_T \rho r_1 P_1(\mu) d\tau + \\ &\quad + \frac{1}{r^3} \iiint_T \rho r_1^2 P_2(\mu) d\tau + \dots \quad (5) \end{aligned}$$

¹⁾ В. И. Смирнов, Курс высшей математики, т. III, Гостехиздат, 1956.

Первый член равен m/r , где m — масса всего тела, и дает нам первое приближение для вычисления потенциала при больших r .

Перейдем к вычислению следующих членов разложения (5). Подынтегральное выражение во втором члене равно

$$\rho P_1(\mu) r_1 = \rho \mu r_1 = \rho r_1 \cos \theta = \frac{\rho x x_1 + \rho y y_1 + \rho z z_1}{r}.$$

Величины x , y , z и r не зависят от переменных интегрирования и могут быть вынесены за знак интеграла. После этого второй член разложения потенциала принимает вид

$$\frac{1}{r^2} \int \int \int \rho r_1 P_1(\mu) d\tau = \frac{1}{r^3} (M_1 x + M_2 y + M_3 z) = \frac{M}{r^3} (x\bar{x} + y\bar{y} + z\bar{z}),$$

где

$$M_1 = \int \int \int \rho x_1 d\tau = M\bar{x}, \quad M_2 = \int \int \int \rho y_1 d\tau = M\bar{y};$$

$$M_3 = \int \int \int \rho z_1 d\tau = M\bar{z}$$

— моменты 1-го порядка, \bar{x} , \bar{y} , \bar{z} — координаты центра тяжести. Таким образом, второй член убывает как $1/r^2$. Если начало координат поместить в центре тяжести ($\bar{x} = 0$, $\bar{y} = 0$, $\bar{z} = 0$), то $V_2 = 0$.

Рассмотрим третий член разложения. Преобразуем подынтегральное выражение

$$\begin{aligned} \rho r_1^2 P_2(\mu) &= \rho r_1^2 \frac{3\mu^2 - 1}{2} = \rho r_1^2 \frac{3(xx_1 + yy_1 + zz_1)^2 - r_1^2 r^2}{2r_1^2 r^2} = \\ &= \frac{\rho}{2r^2} [3(x_1 x + y_1 y + z_1 z)^2 - r_1^2 r^2]. \end{aligned}$$

Вводя обозначения

$$M_{ik} = \int \int \int \rho x_i x_k d\tau \quad (x = x_1; y = x_2; z = x_3),$$

приходим к следующему выражению для V_3 :

$$\begin{aligned} V_3 &= \frac{1}{r^3} \int \int \int \rho r_1^2 P_2(\mu) d\tau = \\ &= \frac{1}{2r^5} \{x^2 [3M_{11} - (M_{11} + M_{22} + M_{33})] + \\ &+ y^2 [3M_{22} - (M_{11} + M_{22} + M_{33})] + z^2 [3M_{33} - (M_{11} + M_{22} + M_{33})] + \\ &+ 2 \cdot 3xyM_{12} + 2 \cdot 3xzM_{13} + 2 \cdot 3yzM_{23}\}. \end{aligned}$$

Полином, стоящий в фигурных скобках, является гармоническим полиномом, так как он может быть записан в виде

$$V_3 = \frac{1}{2r^5} \{ (x^2 - y^2) [M_{11} - M_{22}] - (z^2 - x^2) [M_{11} - M_{33}] + (y^2 - z^2) [M_{22} - M_{33}] + 6 [xyM_{12} + xzM_{13} + yzM_{23}] \},$$

где каждое слагаемое удовлетворяет уравнению Лапласа. Коэффициенты, стоящие в квадратных скобках, выражаются через *моменты инерции*. Момент инерции тела T относительно оси x , как известно, равен

$$A = \iiint_T \rho (y_1^2 + z_1^2) d\tau = M_{22} + M_{33}.$$

Аналогично моменты инерции относительно осей y и z равны

$$B = M_{33} + M_{11}; \quad C = M_{11} + M_{22}.$$

Отсюда следует, что

$$M_{11} - M_{22} = B - A; \quad M_{11} - M_{33} = C - A; \quad M_{22} - M_{33} = C - B.$$

В результате мы приходим к асимптотическому выражению для потенциала

$$V \cong \frac{m}{r} + \frac{m}{r^3} (x\bar{x} + y\bar{y} + z\bar{z}) + \frac{1}{2r^5} \{ (x^2 - y^2) (B - A) + (y^2 - z^2) (C - B) + (z^2 - x^2) (A - C) + 6 (xyM_{12} + yzM_{23} + zxM_{31}) \}, \quad (6)$$

справедливому с точностью до членов порядка $1/r^6$.

Выражение (6) упрощается, если поместить начало координат в центре тяжести, а оси координат направить по главным осям инерции:

$$V \cong \frac{m}{r} + \frac{1}{2r^5} \{ (x^2 - y^2) (B - A) + (y^2 - z^2) (C - B) + (z^2 - x^2) (A - C) \}. \quad (7)$$

Полученное асимптотическое представление потенциала позволяет ответить на ряд вопросов обратной задачи теории потенциала, заключающейся в определении характеристик тела по его потенциалу (или каким-либо его производным).

В самом деле, определяя коэффициенты разложения (6), можно найти массу, координаты центра тяжести и моменты инерции тела.

II. Задачи электростатики

В задачах электростатики решение уравнений Максвелла сводится к отысканию одной скалярной функции — потенциала φ , связанной с напряженностью поля соотношением

$$\mathbf{E} = - \text{grad } \varphi.$$