

$\operatorname{div} \vec{A} = f$ . Для  $\vec{A}'$  имеем  $\operatorname{div} \vec{A}' - \operatorname{div} \operatorname{grad} \psi = f$ ; следовательно, для выполнения равенства  $\operatorname{div} \vec{A}' = 0$  нужно, чтобы  $\Delta \psi = -f$ . Поскольку  $\psi$  — произвольный скаляр, это всегда возможно.)

## Глава II

### СТАЦИОНАРНОЕ ЭЛЕКТРОМАГНИТНОЕ ПОЛЕ

Выше рассмотрены общая система уравнений для электромагнитного поля и общее решение этой системы. Сейчас мы приступаем к анализу частных проявлений поля, образованного конкретными системами зарядов, в которых расположение и движение зарядов подчинены определенным ограничениям (например, заряды покоятся, движутся равномерно и т. д.). Сразу же оговорим одно условие для всех задач подобного рода. Общее решение уравнений поля в потенциалах складывается из общего решения уравнений (4.10) без правой части и частного решения этих полных уравнений — решения в виде запаздывающих потенциалов. С помощью принципа суперпозиции полей первое слагаемое — совокупность плоских волн — можно отнести к пустому пространству без зарядов; поэтому волны могут иметь место в любой задаче при любой системе зарядов и конкретно определяются начальными условиями. В задачах, где отыскивают поле зарядов, нет смысла рассматривать волновую часть решения, а следует сосредоточиться только на втором слагаемом, относящемся к полю, созданному данной системой зарядов. Иными словами, мы всякий раз решаем задачу с начальными условиями, соответствующими отсутствию волнового поля, не связанного с зарядами, данными в задаче.

### § 6. Стационарное электрическое поле в вакууме

**6.1. Особенности стационарных полей.** Стационарное поле возникает при условии  $\frac{\partial \rho}{\partial t} = 0$  и  $\frac{\partial \vec{j}}{\partial t} = 0$ , т. е. плотности токов и зарядов постоянны во времени. В этом случае уравнения поля в потенциалах (4.10) допускают независящие от времени решения, найденные ранее в § 5; они выражены формулами (5.26) и (5.27). Решения можно получить и из формул для запаздывающих потенциалов (5.29), отбрасывая зависимость величин  $\rho$  и  $\vec{j}$  от времени:

$$\varphi(\vec{r}) = \frac{1}{4\pi\epsilon_0} \int \frac{\rho(\vec{r}_0)}{r'} dV_0; \quad (6.1)$$

$$\vec{A}(\vec{r}) = \frac{\mu_0}{4\pi} \int \frac{\vec{j}(\vec{r}_0)}{r'} dV_0. \quad (6.2)$$

После вычисления потенциалов в конкретной задаче векторы стационарного поля находятся дифференцированием полученных выражений согласно определениям

$$\vec{E} = -\text{grad } \varphi, \quad \vec{B} = \text{rot } \vec{A}. \quad (6.3)$$

В ряде задач целесообразно непосредственно применить систему уравнений Максвелла (2.1). Так как нас интересуют независимые от времени решения (волновое поле из рассмотрения исключено), то члены, содержащие производные по времени в уравнениях (2.1), следует отбросить. Уравнения Максвелла для стационарного поля приобретают вид

$$\begin{cases} \text{div } \vec{E} = \frac{1}{\varepsilon_0} \rho, \\ \text{rot } \vec{E} = 0; \end{cases} \quad (6.4)$$

$$\begin{cases} \text{rot } \vec{B} = \mu_0 \vec{j}, \\ \text{div } \vec{B} = 0. \end{cases} \quad (6.5)$$

Система распалась на независимые подсистемы: (6.4) — для электростатических и (6.5) — для магнитоэлектростатических полей.

Электростатическое поле по системе (6.4) есть потенциальное, линии напряженности которого начинаются и оканчиваются на зарядах; поэтому о зарядах говорят как об источниках поля. Вихревая составляющая электрического поля отсутствует. Магнитоэлектростатическое поле порождается токами и имеет вихревой (соленоидальный) характер. Важная особенность стационарных полей вытекает из разделения системы уравнений Максвелла на две независимые подсистемы (6.4) и (6.5). Соответственно электростатическое поле неподвижных электрических зарядов существует без магнитного поля и может изучаться отдельно. Что касается магнитоэлектростатического поля, то оно связано с токами зарядов, т. е. в общем случае хотя и независимо от электрического поля, но существует вместе с ним. Однако, как мы знаем из общего курса физики, в явлениях электрического тока в проводниках практическое значение вне проводника имеет одно магнитное поле, которое поэтому исследуется отдельно от электрического.

**6.2. Уравнения стационарного электрического поля в потенциалах.** Постоянное электрическое поле существует при неподвижных зарядах, если  $\rho = \rho(\vec{r})$  и  $\vec{j} = 0$ , или стационарно движущихся зарядах, если  $\rho = \rho(\vec{r})$  и  $\vec{j} = \vec{j}(\vec{r})$ .

В первом случае токи отсутствуют, а во втором имеют во всех точках пространства постоянную во времени плотность.

В случае неподвижных зарядов стационарное электрическое поле называют электростатическим. Каких-либо особенностей у него по сравнению со стационарным полем нет, и термин можно употреблять в более общем смысле, если  $\rho = \rho(\vec{r})$ .

Ранее мы отметили, что отделение зарядов от тел, на которых они сосредоточены, является полезной идеализацией, допустимой при условии, что влиянием на поле зарядов, входящих в состав тел, можно пренебречь (см. § 2, п. 2.1). Но влиянием тел на расположение и движение зарядов пренебречь нельзя. Это особенно отчетливо видно в электростатическом случае. Так, покоящиеся свободные заряды вообще не могут существовать, ибо силы взаимодействия между ними, передаваемые электростатическим полем, приведут их в ускоренное движение. Точно так же невозможно и равномерное движение свободных зарядов (постоянный ток) под действием одних электростатических сил. Именно тела и вещественные среды (благодаря электромагнитным взаимодействиям, выходящим за пределы электростатических и даже вообще за пределы взаимодействий, описываемых системой Максвелла — Лоренца и подчиняющихся квантовомеханическим законам) обеспечивают связи свободных зарядов, задающие их положение и ограничивающие их перемещение в пространстве. Но природу этих связей при изучении стационарных полей в электродинамике мы не рассматриваем. Их наличие учитывается заданием конфигураций зарядов и токов, т. е. функциями  $\rho(\vec{r})$  и  $\vec{j}(\vec{r})$ .

Для стационарного поля, кроме дифференциальных уравнений (6.4), справедливо и интегральное уравнение

$$\oint_S \vec{E} d\vec{S} = \frac{1}{\epsilon_0} Q, \quad (6.6)$$

носящее название теоремы Гаусса и часто применяемое для расчета полей при некоторых симметричных распределениях заряда в пространстве.

Уравнение для потенциала электростатического поля следует из уравнений (4.10), если считать величины  $\rho$  и  $\varphi$  независимыми от времени:

$$\Delta\varphi = -\frac{1}{\epsilon_0}\rho. \quad (6.7)$$

Это уравнение известно в математике как уравнение Пуассона. Мы уже знаем его частное решение (6.1). Для получения общего решения уравнения (6.7) к частному решению (6.1) следует добавить общее решение соответствующего однородного уравнения

$$\Delta\tilde{\varphi} = 0, \quad (6.8)$$

которое называется уравнением Лапласа.

В задачах на электростатическое поле в вакууме обычно используется решение  $\tilde{\varphi} = 0$ , что означает отсутствие иных постоянных полей, кроме того, что создает заданная система. Но уравнение Лапласа имеет самостоятельное применение для нахождения электростатического поля в пространстве без зарядов, удовлетворяющего определенным граничным условиям.

Итак, в разных случаях для расчета электростатического поля сле-

дует пользоваться либо формулами (6.1) и (6.6), либо уравнениями (6.7) и (6.8). Для непрерывной системы зарядов в вакууме физический смысл имеют только всюду непрерывные (вместе с производными), однозначные, ограниченные их решения.

**Пример 6.1. Вычисление потенциала и напряженности поля однородно заряженного шара.**

Пусть радиус шара равен  $a$ , плотность заряда  $\rho$ .

С помощью формулы (6.1) запишем

$$\varphi(\vec{r}) = \frac{\rho}{4\pi\epsilon_0} \int \frac{dV_0}{|\vec{r} - \vec{r}_0|}.$$

Вычисления проведем в сферической системе координат  $\vec{r}(r, \vartheta, \alpha)$  (рис. 6.1):

$$\varphi(r, \vartheta, \alpha) = \frac{\rho}{4\pi\epsilon_0} \int_0^a \int_0^\pi \int_0^{2\pi} \frac{r_0^2 \sin \vartheta_0 dr_0 d\vartheta_0 d\alpha_0}{\sqrt{r^2 + r_0^2 - 2rr_0 \cos \vartheta_0}}.$$

Сначала интегрируем по  $\alpha_0$

$$\varphi(r, \vartheta, \alpha) = \frac{\rho}{2\epsilon_0} \int_0^a \int_0^\pi \frac{r_0^2 \sin \vartheta_0 dr_0 d\vartheta_0}{\sqrt{r^2 + r_0^2 - 2rr_0 \cos \vartheta_0}}.$$

Для выполнения интегрирования по  $\vartheta_0$  делаем подстановку:

$$t^2 = r^2 + r_0^2 - 2rr_0 \cos \vartheta_0.$$

Теперь при  $r \geq a$ :

$$\varphi(r, \vartheta, \alpha) = \frac{\rho}{2\epsilon_0 r} \int_0^a r_0 dr_0 \int_{r-r_0}^{r+r_0} dt = \frac{\rho a^3}{3\epsilon_0} \frac{1}{r}.$$

При  $r < a$  интервал интегрирования следует разделить на две части:  $r_0 \geq r$  и  $r_0 \leq r$ . Тогда

$$\varphi(r, \vartheta, \alpha) = \frac{\rho}{2\epsilon_0 r} \left\{ \int_0^r r_0 dr \int_{r-r_0}^{r+r_0} dt + \int_r^a r_0 dr \int_{r_0-r}^{r_0+r} dt \right\} = \frac{\rho a^2}{2\epsilon_0} - \frac{\rho r^2}{6\epsilon_0}.$$

Потенциал поля обладает сферической симметрией, т. е. не зависит от углов  $\vartheta$  и  $\alpha$ .

При вычислении напряженности пользуемся формулой  $\vec{E} = -\text{grad } \varphi$ : вне шара

$$\vec{E} = \frac{1}{4\pi\epsilon_0} \frac{Q}{r^2} \frac{\vec{r}}{r},$$

внутри шара

$$\vec{E} = \frac{\rho r}{3\epsilon_0} \frac{\vec{r}}{r} = \frac{1}{4\pi\epsilon_0} \frac{Q_r}{r^2} \frac{\vec{r}}{r},$$

где  $Q = \frac{4}{3}\pi a^3 \rho$  — заряд всего шара, а  $Q_r = \frac{4}{3}\pi r^3 \rho$  — заряд, находящийся внутри шара радиусом  $r$ .

**Пример 6.2 Непосредственное интегрирование уравнения для потенциала.**

Решим задачу из примера 6.1 с помощью интегрирования уравнений поля (6.7) и (6.8).

В сферической системе координат имеем исходные уравнения

$$\frac{1}{r^2} \frac{d}{dr} \left( r^2 \frac{d\varphi_1}{dr} \right) = -\frac{\rho}{\epsilon_0}, \quad 0 < r \leq a; \quad (1)$$

$$\frac{1}{r^2} \frac{d}{dr} \left( r^2 \frac{d\varphi_2}{dr} \right) = 0, \quad r > a. \quad (2)$$

Вводя подстановку  $U = r^2 \frac{d\varphi_1}{dr}$ , разделим переменные в уравнении (1), получим

$$dU = -\frac{qr^2}{\varepsilon_0} dr.$$

Интегрируя, находим  $U$ :

$$U = -\frac{qr^3}{3\varepsilon_0} + A_1,$$

где  $A_1$  — постоянная интегрирования. Возвращаясь к исходной переменной  $\varphi_1$ , имеем для нее уравнение

$$d\varphi_1 = -\frac{qr}{3\varepsilon_0} dr + \frac{A_1}{r^2} dr,$$

которое также непосредственно интегрируется:

$$\varphi_1 = -\frac{qr^2}{6\varepsilon_0} - \frac{A_1}{r} + B_1. \quad (3)$$

Решение уравнения (2) выписываем по аналогии с выражением (3):

$$\varphi_2 = -\frac{A_2}{r} + B_2. \quad (4)$$

Найдем постоянные интегрирования в выражениях (3) и (4). Чтобы устранить бесконечные значения потенциала в точке  $r = 0$ , следует положить  $A_1 = 0$ . Нормируем  $\varphi_1$  условием:  $\varphi_1|_{r=0} = 0$ , откуда и  $B_1 = 0$ . Выражение (3) упростилось:

$$\varphi_1 = -\frac{qr^2}{6\varepsilon_0}. \quad (5)$$

Далее необходимо написать условия непрерывности потенциалов и их производных на границе шара. Из них находим значения оставшихся двух постоянных:

$$A_2 = -\frac{qa^3}{3\varepsilon_0}, \quad B_2 = -\frac{qa^2}{2\varepsilon_0}.$$

Для потенциалов поля окончательно имеем выражения

$$\varphi_1 = -\frac{qr^2}{6\varepsilon_0}, \quad \varphi_2 = -\frac{qa^2}{2\varepsilon_0} + \frac{qa^3}{3\varepsilon_0} \frac{1}{r},$$

приводящие к тем же напряженностям поля вне и внутри шара, что и в примере 6.1.

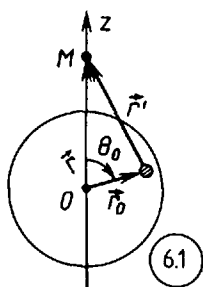
### Пример 6.3. Применение теоремы Гаусса.

Совсем просто решается рассмотренная выше задача с помощью теоремы Гаусса (6.6). В силу симметрии распределения зарядов по условиям задачи на любой сфере радиусом  $r$  и центром в центре шара напряженность поля  $\vec{E}$  постоянна по модулю и направлена по радиусу (от центра или к центру). Дальнейшие вычисления несложны:

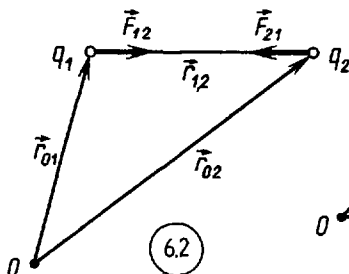
$$\oint E dS = \frac{1}{\varepsilon_0} Q_r,$$

$$4\pi r^2 E = \frac{1}{\varepsilon_0} Q_r, \quad E = \frac{1}{4\pi\varepsilon_0} \frac{Q_r}{r^2},$$

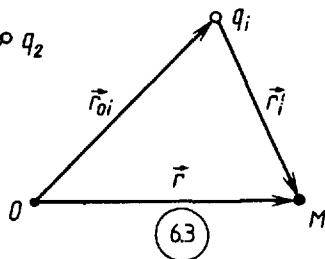
где  $Q_r$  — заряд внутри сферы.



6.1



6.2



6.3

**Пример 6.4. Нахождение поля при непрерывно распределенном заряде.**

Вычислим потенциал поля заряда, непрерывно распределенного по всему пространству с плотностью

$$\rho(r_0) = \rho_0 e^{-\frac{r_0}{R}}.$$

По формуле (6.1)

$$\varphi(\vec{r}) = \frac{1}{4\pi\epsilon_0} \int \frac{\rho(r_0)}{r'} dV_0,$$

интеграл берется по способу, описанному в примере (6.1).

$$\varphi(r, \vartheta, \alpha) = \frac{1}{4\pi\epsilon_0} \int_0^\infty \int_0^\pi \int_0^{2\pi} \frac{\rho_0 e^{-\frac{r_0}{R}} r_0^2 \sin \vartheta_0 dr_0 d\vartheta_0 d\alpha_0}{\sqrt{r^2 + r_0^2 - 2r r_0 \cos \vartheta_0}}.$$

При интегрировании выделяются две области пространства: где  $r_0 \geq r$  и  $r_0 < r$ . Получаем ответ:

$$\varphi(r) = \frac{\rho_0 R^2}{\epsilon_0} \left[ \frac{2R}{r} \left( 1 - e^{-\frac{r}{R}} \right) - e^{-\frac{r}{R}} \right],$$

$$\vec{E}(r) = -\frac{\rho_0 R^2}{\epsilon_0} \left[ -\frac{2R}{r^2} \left( 1 - e^{-\frac{r}{R}} \right) + \frac{2}{r} e^{-\frac{r}{R}} + \frac{1}{R} e^{-\frac{r}{R}} \right] \vec{r}.$$

Вычисления значительно упрощаются, если напряженность находить по теореме Гаусса:

$$\oint \vec{E} \cdot d\vec{S} = \frac{1}{\epsilon_0} \int \rho_0 e^{-\frac{r_0}{R}} dV_0.$$

Вычисляя интеграл в левой части равенства аналогично примеру 6.3, в сферических координатах, имеем

$$4\pi r^2 E_r = 4\pi \frac{\rho_0}{\epsilon_0} \int_0^r r_0^2 e^{-\frac{r_0}{R}} dr_0.$$

Интеграл в правой части легко берется по частям:

$$\int_0^r r_0^2 e^{-\frac{r_0}{R}} dr_0 = -R \left[ r_0^2 e^{-\frac{r_0}{R}} - 2R \left( -r_0 e^{-\frac{r_0}{R}} - R e^{-\frac{r_0}{R}} \right) \right] \Big|_0^r = -R^2 \left[ -2R \left( 1 - e^{-\frac{r}{R}} \right) + 2r e^{-\frac{r}{R}} + \frac{r^2}{R} e^{-\frac{r}{R}} \right],$$

после чего приходим к полученному ранее выражению для напряженности поля. Она

оказывается на бесконечном удалении от точки с наибольшей плотностью заряда, такой, какую создал бы точечный заряд, равный шести зарядам сферы радиусом  $R$  и плотностью  $\rho_0$ :

$$E_\infty = \frac{1}{4\pi\epsilon_0} \frac{6Q}{r^2}.$$

**6.3. Электростатическое поле и закон Кулона.** На практике часто применяется модель точечного электрического заряда. Во-первых, им заменяется заряженное тело, если размеры тела малы по сравнению с расстояниями до точки, в которой рассматривается поле. Во-вторых, в качестве точечного заряда может рассматриваться заряд элемента объема заряженного тела при определении поля, созданного телом.

Потенциал и напряженность поля точечного заряда нами уже находились как решения уравнений Максвелла в интегральной форме и решения уравнений поля в потенциалах (формулы (2.7) и (5.22)). Однако для электростатического поля может быть осуществлена и другая логическая последовательность изложения материала, применяемая, в частности, в школьном курсе. В основу ее кладется закон Кулона для взаимодействия двух точечных зарядов (выведенный нами из уравнений Максвелла):

$$\vec{F}_{1,2} = \frac{1}{4\pi\epsilon_0} \frac{q_1 q_2}{r_{1,2}^2} \frac{\vec{r}_{1,2}}{r_{1,2}}.$$

Формула соответствует рисунку 6.2.

Мы введем здесь и используем далее в курсе обозначение, упрощающее запись многих формул:

$$k = \frac{1}{4\pi\epsilon_0} \approx 9 \cdot 10^9 \frac{\text{Н} \cdot \text{м}^2}{\text{Кл}^2}. \quad (6.9)$$

Условно назовем  $k$  кулоновской постоянной.

Итак, ядро электростатики составляет закон Кулона. По определению напряженности поля (1.7) для точечного заряда, расположенного в точке  $\vec{r}_0 = 0$ , имеем

$$\vec{E} = k \frac{q}{r^2} \frac{\vec{r}}{r}. \quad (6.10)$$

Если ввести потенциал поля формулой

$$\vec{E} = -\text{grad } \varphi,$$

то для точечного заряда имеем

$$-k \frac{q}{r^2} \frac{\vec{r}}{r} = \text{grad } \varphi.$$

Умножая обе части последнего равенства на  $d\vec{r}$  и интегрируя, получим

$$\int \text{grad } \varphi d\vec{r} = -kq \int \frac{\vec{r} d\vec{r}}{r^3},$$

$$\varphi = k \frac{q}{r} + C.$$

Постоянная интегрирования выбирается из условия нормировки  $\varphi|_{r \rightarrow \infty} = 0$ . В итоге имеем уже известную формулу потенциала поля точечного заряда:

$$\varphi = k \frac{q}{r}. \quad (6.11)$$

Для любой совокупности дискретных точечных зарядов  $q_i$  потенциал и напряженность поля находятся с помощью принципа суперпозиции – наложения полей отдельных зарядов:

$$\varphi(\vec{r}) = k \sum_{i=1}^n \frac{q_i}{r_i}, \quad \vec{E}(\vec{r}) = k \sum_{i=1}^n \frac{q_i}{(r_i)^2} \frac{\vec{r}'}{r_i}. \quad (6.12)$$

(Обозначения см. на рис. 6.3.) Аналогично находятся эти величины для системы зарядов, распределенных непрерывно с плотностью  $q(\vec{r}_0)$ . Надо лишь разбить систему на элементарные точечные заряды  $dQ = q(\vec{r}_0) dV_0$ . В результате получаем:

$$\left. \begin{aligned} \varphi(\vec{r}) &= k \int \frac{q(\vec{r}_0) dV_0}{r'} \\ \vec{E}(\vec{r}) &= k \int \frac{\vec{r}' q(\vec{r}_0) dV_0}{(r')^3} \end{aligned} \right\} \quad (6.13)$$

(Обозначения см. на рис. 5.3.)

Конечно, рассмотренный сейчас подход к описанию поля гораздо уже общего подхода, основанного на уравнениях Максвелла, и годится только для электростатического поля. В статическом случае именно точечный заряд рассматривается как некий элементарный источник поля, что весьма наглядно в методическом плане, так как связь поля с зарядами выражается простыми формулами (6.10) и (6.11). Однако в общем случае благодаря явлению запаздывания такая связь чрезвычайно сложна и как исходное теоретическое ядро электродинамики не применяется. Самой простой и универсальной оказывается связь между плотностями токов и зарядов в каждой точке пространства, с одной стороны, и изменением векторов поля в пространстве и времени – с другой. Она и отражена в уравнениях Максвелла.

#### 6.4. Электростатическое поле системы зарядов на большом удалении. Дипольный момент системы.

Несмотря на теоретическую ясность и простоту решения вопроса об электростатическом поле системы зарядов, рассмотренного в предыдущем параграфе, практическое значение формул (6.12) или (6.13) невелико. Их прямое применение возможно лишь в случае систем с небольшим числом точечных зарядов либо с простой зависимостью плотности заряда от положения в пространстве. В противном случае вычисления сумм и интегралов в формулах могут оказаться слишком громоздкими.

Рассмотрим поле системы точечных или непрерывно распределенных зарядов по некоторому конечному объему пространства на



большом расстоянии от системы, так что  $r \gg r_0$  (рис. 6.4). В этом случае формулы для потенциала и напряженности поля могут быть взяты в приближении и значительно упрощены, а вся система охарактеризована одним или двумя электрическими параметрами, определяющими поле системы (вместо задания полного распределения зарядов).

Получим приближенное значение потенциала в точке  $M(\vec{r})$  с помощью формулы (6.13), для чего разложим функцию  $\frac{1}{r'} = \frac{1}{|\vec{r} - \vec{r}_0|}$  в ряд по степеням малой величины  $\vec{r}_0$ . Выкладку удобно провести в декартовых координатах, причем для сокращения записей введем обозначения:  $x = x_1, y = x_2, z = x_3, \alpha = 1, 2, 3$ . Функция

$$\frac{1}{r'} = \frac{1}{\sqrt{\sum_{\alpha=1}^3 (x_\alpha - x_{0\alpha})^2}}$$

может быть разложена по степеням малых величин  $x_{0\alpha}$  в ряд Тейлора:

$$\frac{1}{r'} = \frac{1}{r} - \sum_{\alpha=1}^3 \frac{\partial}{\partial x_\alpha} \left( \frac{1}{r} \right) x_{0\alpha} + \frac{1}{2} \sum_{\alpha=1}^3 \sum_{\beta=1}^3 \frac{\partial^2}{\partial x_\alpha \partial x_\beta} \left( \frac{1}{r} \right) x_{0\alpha} x_{0\beta} + \dots$$

При подстановке последнего выражения в формулу (6.13) получим так называемое мультипольное разложение потенциала:

$$\begin{aligned} \varphi(\vec{r}) &= k \int_{V_0} \frac{\rho(\vec{r}_0)}{r} dV_0 - k \int_{V_0} \rho(\vec{r}_0) dV_0 \sum_{\alpha} x_{0\alpha} \frac{\partial}{\partial x_\alpha} \left( \frac{1}{r} \right) + \\ &+ \frac{k}{2} \int_{V_0} \rho(\vec{r}_0) dV_0 \sum_{\alpha\beta} x_{0\alpha} x_{0\beta} \frac{\partial^2}{\partial x_\alpha \partial x_\beta} \left( \frac{1}{r} \right). \end{aligned}$$

Вынесем из-под интегралов величины, не содержащие переменных интегрирования, снабженных индексом 0; во втором и третьем слагаемых поменяем местами суммирование по индексу с интегрированием:

$$\begin{aligned} \varphi(\vec{r}) &= \frac{k}{r} \int_{V_0} \rho(\vec{r}_0) dV_0 - k \sum_{\alpha} \frac{\partial}{\partial x_\alpha} \left( \frac{1}{r} \right) \int_{V_0} x_{0\alpha} \rho(\vec{r}_0) dV_0 + \\ &+ \frac{k}{2} \sum_{\alpha\beta} \frac{\partial^2}{\partial x_\alpha \partial x_\beta} \left( \frac{1}{r} \right) \int_{V_0} x_{0\alpha} x_{0\beta} \rho(\vec{r}_0) dV_0. \end{aligned} \quad (6.14)$$

В формуле (6.14) первое слагаемое можно назвать нулевым приближением для потенциала системы. Очевидно, что в этом приближении весь заряд системы считается сосредоточенным в точке  $O$ .

Второе слагаемое дополняет потенциал до приближения, называемого дипольным. Оно может быть записано в векторной форме:

$$k \operatorname{grad} \left( \frac{1}{r} \right) \int_{V_0} \vec{r}_0 \rho(\vec{r}_0) dV_0.$$

Величину

$$\vec{p} = \int_{V_0} \vec{r}_0 \rho(\vec{r}_0) dV_0 \quad (6.15)$$

называют *дипольным моментом* системы. Для системы  $n$  точечных зарядов дипольный момент выражается формулой

$$\vec{p} = \sum_{i=1}^n \vec{r}_{0i} q_i. \quad (6.16)$$

Третье слагаемое в формуле (6.14) называется квадрупольным приближением (см. ниже). Обычно при разложении поля системы зарядов по мультиполям на большом расстоянии от нее ограничиваются квадрупольным приближением, а во многих задачах — дипольным.

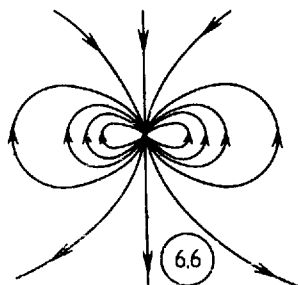
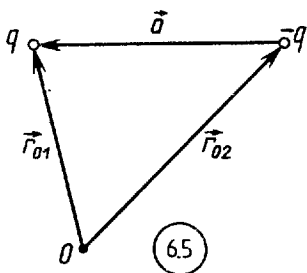
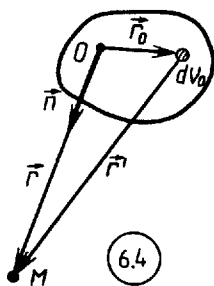
С введением дипольного момента второе слагаемое потенциала системы в соотношении (6.14) выражается формулой

$$\varphi_A(\vec{r}) = -k \vec{r} \operatorname{grad} \left( \frac{1}{r} \right) = k \frac{\vec{p} \vec{r}}{r^3}. \quad (6.17)$$

Вводя единичный вектор направления на точку наблюдения  $\vec{n} = \frac{\vec{r}}{r}$ , получаем

$$\varphi(\vec{r}) = k \frac{\vec{p} \vec{n}}{r^2}. \quad (6.18)$$

На практике особое значение имеют электронейтральные системы. Таковы атомы и молекулы в нормальном состоянии, незаряженные тела представляют собой электронейтральные системы зарядов. Поле электронейтральной системы, если не учитывать следующие члены разложения, определяется дипольным приближением (6.17). Найдем напряженность поля в дипольном приближении:



$$\vec{E} = -\text{grad } \varphi = -\nabla k \frac{\vec{r} \vec{p}}{r^3}.$$

После выполнения вычислений (см. формулы П. II)

$$\vec{E} = k \frac{3\vec{n}(\vec{n} \vec{p}) - \vec{p}}{r^3}. \quad (6.19)$$

Отсюда видно, что напряженность поля в дипольном приближении убывает пропорционально кубу расстояния до системы.

Нетрудно доказать, что для электронейтральной системы дипольный момент не зависит от выбора начала координат (см. пример 6.5). Дипольный момент — важная электрическая характеристика системы в целом. Как поле системы, так и действия внешнего поля на систему (это будет показано ниже, в § 7, п. 7.2) определяются ее дипольным моментом.

Рассмотрим третье слагаемое потенциала в формуле (6.14). Матрицу

$$D_{\alpha\beta} = \int_{V_0} x_{0\alpha} x_{0\beta} \rho(\vec{r}_0) dV_0 \quad (6.20)$$

для непрерывно распределенного заряда системы, или матрицу

$$D_{\alpha\beta} = \sum_{i=1}^n x_{0\alpha} x_{0\beta} q_i \quad (6.21)$$

для системы  $n$  точечных зарядов называют *квадрупольным моментом* системы. Квадрупольный член в разложении потенциала (6.14) выражается формулой

$$\varphi_{\text{ква}} = \frac{k}{2} \sum_{\alpha, \beta} D_{\alpha\beta} \frac{\partial^2}{\partial x_\alpha \partial x_\beta} \left( \frac{1}{r} \right), \quad (6.22)$$

откуда видно, что  $\varphi_{\text{ква}}$  пропорционально  $\frac{1}{r^3}$ ; соответственно напряженность поля убывает пропорционально четвертой степени расстояния до системы зарядов. Квадрупольный момент определяет поле электронейтральной системы с нулевым дипольным моментом.

В заключение заметим, что для системы электрических зарядов с  $\sum_i q_i \neq 0$  всегда можно выбрать начало координат в точке

$$\vec{r}_c = \frac{\sum_i q_i \vec{r}_{0i}}{\sum_i q_i};$$

тогда в этой системе отсчета  $\vec{r}_c = 0$  и  $\vec{p} = 0$ . Квадрупольный же момент в этом случае не обязательно нулевой.

**Пример 6.5. Дипольный момент системы двух точечных, равных по модулю и противоположных по знаку зарядов.**

С помощью формулы (6.16) и рисунка 6.5 имеем

$$\vec{p} = q_1 \vec{r}_{01} + q_2 \vec{r}_{02} = q(\vec{r}_{01} - \vec{r}_{02}) = q\vec{a}.$$

Значение  $\vec{p}$  не зависит от выбора точки  $O$ . Такой диполь может рассматриваться как элементарный для электронейтральных систем точечных зарядов; из диполей отдельных пар складывается момент системы, поэтому он и не зависит от выбора начала координат.

Покажем, что дипольный момент системы зарядов, обладающей центром симметрии, равен нулю.

Помещая начало координат в центр симметрии, получаем

$$\sum_{i=1}^n q_i \vec{r}_i = 0.$$

**Пример 6.6.** Выражение для потенциала и напряженности поля диполя с моментом  $\vec{p}$  в сферических координатах.

Направляя ось  $Oz$  по вектору  $\vec{p}$ , с помощью формул (6.17) и (6.19) имеем

$$\varphi(r, \vartheta) = k \frac{p \cos \vartheta}{r^2}, \quad E_r = k \frac{2p \cos \vartheta}{r^3}, \quad E_\vartheta = k \frac{p \sin \vartheta}{r^3}, \quad E_\alpha = 0.$$

Картина силовых линий диполя изображена на рисунке 6.6.

## § 7. Работа и энергия электростатического поля. Сила, действующая на жесткую систему зарядов

**7.1. Система зарядов во внешнем электростатическом поле. Работа и потенциальная энергия.** Перейдем к изучению энергетических соотношений для электростатического поля. Прежде всего найдем работу, которую совершает сила, действующая со стороны поля на заряд, помещенный в поле. Этот вопрос в общем виде рассматривался в § 3, п. 3.1, а сейчас выясним его применительно к частному случаю постоянного потенциального поля  $\vec{E}$ . Напомним, что в поле вносится точечный заряд, не изменяющий поля. Поле по отношению к нему является внешним, т. е. создано другими зарядами. Элементарная работа поля по перемещению точечного заряда  $q$  в электростатическом поле определяется формулой

$$\delta A = q \vec{E} d\vec{r} = -q \operatorname{grad} \varphi d\vec{r} = -q d\varphi, \quad (7.1)$$

а работа поля на конечном перемещении —

$$A_{1,2} = q(\varphi_1 - \varphi_2). \quad (7.2)$$

Таким образом, работа определяется разностью потенциалов точек начала и конца перемещения и не зависит от траектории. Разность потенциалов в электростатическом поле оказывается измеряемой физической величиной, однозначно связанной с работой, и наряду с напряженностью служит важной характеристикой поля.

В соответствии с формулой (7.2) целесообразно введение понятия потенциальной энергии заряда в точке поля:

$$U(\vec{r}) = q\varphi(\vec{r}). \quad (7.3)$$

Формула (7.3) обобщается на систему зарядов во внешнем поле:

$$\left. \begin{aligned} U &= \sum_i q_i \varphi(\vec{r}_i), \\ U &= \int_V \rho(\vec{r}) \varphi(\vec{r}) dV. \end{aligned} \right\} \quad (7.4)$$