

используемых из них формул будут записаны в тексте сокращенно, например П. II, 25). Подстановка же (1.14) в (1.13) приводит к уравнению

$$\Delta \varphi = -\rho. \quad (1.15)$$

Уравнение (1.15) позволяет при некоторых дополнительных условиях по заданной функции $\rho(\vec{r})$ определить $\varphi(\vec{r})$, а затем с помощью формулы (1.14) — поле $\vec{E}(\vec{r})$ (о том, как это делается, рассказано ниже).

Пример 1.9. Вихревое поле.

Поле некоторого вектора $\vec{B}(\vec{r})$ называется *вихревым* (или *соленоидальным*), если выполняются условия:

$$\operatorname{div} \vec{B} = 0, \quad \operatorname{rot} \vec{B} \neq 0. \quad (1.16)$$

В общем случае вихревого поля

$$\operatorname{rot} \vec{B} = \vec{j}(\vec{r}), \quad (1.17)$$

где $\vec{j}(\vec{r})$ — некоторая векторная функция точки пространства. Условие соленоидальности (1.16) позволяет ввести векторный потенциал поля $\vec{A}(\vec{r})$ соотношением

$$\vec{B} = \operatorname{rot} \vec{A}. \quad (1.18)$$

На основании формулы (П. II, 26) из выражения (1.18) следует тождество $\operatorname{div} \vec{B} = 0$.

При подстановке выражения (1.18) в равенство (1.17) с учетом условий (1.16) приходим к уравнению

$$\Delta \vec{A}(\vec{r}) = -\vec{j}(\vec{r}). \quad (1.19)$$

Если $\vec{j}(\vec{r})$ — известная функция, то с помощью уравнения (1.19) рассчитывается $\vec{A}(\vec{r})$, а затем по выражению (1.18) — и поле $\vec{B}(\vec{r})$.

Пример 1.10. Поле с потенциальной и вихревой составляющими.

К потенциальным и вихревым полям сводятся все векторные поля, изучаемые в нашем курсе. Пусть имеется некоторое поле $\vec{E}(\vec{r})$. Если $\operatorname{rot} \vec{E} = 0$, $\operatorname{div} \vec{E} \neq 0$ — поле потенциальное. Если $\operatorname{rot} \vec{E} \neq 0$, $\operatorname{div} \vec{E} = 0$ — поле вихревое.

Рассмотрим также случай $\operatorname{rot} \vec{E} = 0$, $\operatorname{div} \vec{E} = 0$. Из первого условия следует, что поле потенциально: $\vec{E} = -\operatorname{grad} \varphi$. Второе приводит для него к уравнению

$$\Delta \varphi = 0.$$

Начиная с условия соленоидальности, аналогично получаем

$$\Delta \vec{A} = 0.$$

Но в нашем случае оба эти уравнения имеют только нулевые решения, так как ни одна из точек пространства в условиях не выделена. Так как во всех точках пространства $\varphi \equiv 0$, $\vec{A} \equiv 0$, то $\vec{E} \equiv 0$, $\vec{B} \equiv 0$, — поля нет.

Осталось рассмотреть случай, когда

$$\operatorname{div} \vec{E} \neq 0, \operatorname{rot} \vec{E} \neq 0. \quad (1.20)$$

Представим вектор \vec{E} в виде двух векторов:

$$\vec{E} = \vec{E}_1 + \vec{E}_2$$

так, что

$$\operatorname{rot} \vec{E}_1 = 0, \operatorname{div} \vec{E}_1 \neq 0; \operatorname{rot} \vec{E}_2 \neq 0, \operatorname{div} \vec{E}_2 = 0.$$

Условия (1.20) удовлетворяются. Отсюда видно, что поле вектора \vec{E} имеет потенциальную составляющую \vec{E}_1 и вихревую \vec{E}_2 .

Теперь все возможные случаи исчерпаны, любые поля сводятся таким способом к указанным двум видам.

§ 2. Система уравнений Максвелла — основа электродинамики

2.1. Уравнения Максвелла для системы зарядов в вакууме. В предыдущем параграфе описаны основные характеристики электриче-

ских зарядов и электромагнитного поля. Сейчас изучим количественные связи между напряженностью и индукцией поля, с одной стороны, и плотностями зарядов и токов в пустом пространстве (вакууме) — с другой. Эти связи выражаются довольно сложной системой дифференциальных уравнений в частных производных, носящих название системы уравнений Максвелла.

Впервые полная система уравнений была записана Д. К. Максвеллом в виде уравнений поля в веществе (см. § 15, п. 15.3). В математическом отношении уравнения поля для вакуума являются частными случаями уравнений поля для вещества ($\mu = \varepsilon = 1$). Однако в физическом плане уравнения в вакууме играют более фундаментальную роль. Как исходная система уравнений Максвелла для элементарных зарядов в пустоте впервые применена Х. А. Лоренцом в 1903 г. Современный вид уравнения Максвелла, используемые нами ниже, приобрели в работах Г. Герца и О. Хэвисайда в конце прошлого века.

По отношению ко всему учению об электромагнитном поле система уравнений Максвелла играет роль первоначальных исходных положений, или теоретических принципов. С исторической точки зрения она является абстрактным обобщением экспериментальных данных, и ее связь с эмпирическими законами электродинамики будет показана далее. Сейчас выпишем уравнения без обсуждения их происхождения и истории открытия, т. е. в готовом виде:

$$\left\{ \begin{array}{l} \operatorname{rot} \vec{E} = -\frac{\partial \vec{B}}{\partial t}, \\ \operatorname{div} \vec{B} = 0; \end{array} \right. \quad (2.1-a) \quad (2.1-b)$$

$$\left\{ \begin{array}{l} \operatorname{rot} \vec{B} = \mu_0 \varepsilon_0 \frac{\partial \vec{E}}{\partial t} + \mu_0 \vec{j}, \\ \operatorname{div} \vec{E} = \frac{\rho}{\varepsilon_0}. \end{array} \right. \quad (2.1-в) \quad (2.1-г)$$

В уравнения входят следующие константы:

$$\mu_0 = 1,26 \cdot 10^{-6} \frac{\text{кг} \cdot \text{м}}{\text{А}^2 \cdot \text{с}^2} \text{ — магнитная постоянная;}$$

$$\varepsilon_0 = 8,85 \cdot 10^{-12} \frac{\text{Кл}^2}{\text{Н} \cdot \text{м}^2} \text{ — электрическая постоянная.}$$

Они появились здесь вследствие выбора единиц измерения величин \vec{E} и \vec{B} , с одной стороны и ρ и \vec{j} — с другой, независимо от их связи, указываемой уравнениями.

Прямым расчетом можно убедиться, что

$$\mu_0 \varepsilon_0 = \frac{1}{c^2}, \quad (2.2)$$

где $c = 3 \cdot 10^8$ м/с — константа, равная скорости света в вакууме. Далее будет показано, что формула (2.2) отражает не случайное совпадение, а константа c имеет глубокую связь с уравнениями (§ 5).

Используя равенство (2.2), уравнения Максвелла можно переписать в следующей эквивалентной форме:

$$\left\{ \begin{array}{l} \operatorname{rot} \vec{E} = -\frac{\partial \vec{B}}{\partial t}, \end{array} \right. \quad (2.3-a)$$

$$\left\{ \begin{array}{l} \operatorname{div} \vec{B} = 0; \end{array} \right. \quad (2.3-b)$$

$$\left\{ \begin{array}{l} \operatorname{rot} \vec{B} = \frac{1}{c^2} \frac{\partial \vec{E}}{\partial t} + \mu_0 \vec{j}, \end{array} \right. \quad (2.3-в)$$

$$\left\{ \begin{array}{l} \operatorname{div} \vec{E} = \frac{\rho}{\epsilon_0}. \end{array} \right. \quad (2.3-г)$$

Уравнения (2.1) или (2.3) устанавливают связь между векторами \vec{E} и \vec{B} поля, плотностью заряда и плотностью тока в каждой точке пространства в любой момент времени. Таков общий смысл любых дифференциальных уравнений в частных производных по координатам точки пространства и по времени. Все переменные величины, входящие в уравнения $\vec{E}(\vec{r}, t)$, $\vec{B}(\vec{r}, t)$, $\rho(\vec{r}, t)$, $\vec{j}(\vec{r}, t)$, математически есть функции четырех независимых переменных: трех пространственных координат и времени.

Частные производные в уравнениях имеют обычный смысл: при дифференцировании по одной из переменных остальные считаются постоянными. Частное дифференцирование по времени означает, что поле и заряд рассматриваются в неподвижной точке пространства. (Так как заряды движутся, важно помнить, что их плотность ρ и величина ρdV находятся именно в неподвижной точке для неподвижного объема dV .)

Уравнения Максвелла (2.1) или (2.3) непосредственно применимы при изучении макроскопических потоков элементарных частиц или ионов в пустоте (например, электронные пучки, плазма и т. д.). Вообще говоря, их нельзя использовать, если система электрических зарядов расположена на телах, токи движутся по проводникам, а не непосредственно в вакууме, так как вещество существенно влияет на электромагнитное поле, на плотности токов и зарядов. Однако и при наличии тел возникает возможность непосредственного применения уравнений (2.1). В ряде очень важных случаев тела, которые определяют расположение и движение зарядов, сами не влияют на поле. Так, например, поле малых по размерам заряженных тел в воздухе рассчитывается как поле системы зарядов в вакууме; магнитное поле линейного проводника с током — как поле соответствующего тока в вакууме и т. д.

Уравнения Максвелла разделены на две пары для того, чтобы подчеркнуть наличие связей между отдельными уравнениями: второе уравнение в каждой паре следует из первого. Покажем это.

Возьмем дивергенцию от обеих частей уравнения (2.1-a):

$$\operatorname{div} \operatorname{rot} \vec{E} = -\operatorname{div} \frac{\partial \vec{B}}{\partial t},$$

или

$$\frac{\partial}{\partial t} \operatorname{div} \vec{B} = 0.$$

Следовательно, $\operatorname{div} \vec{B}$ всегда постоянна во времени. Но постоянная во времени дивергенция от произвольного переменного поля может быть только нулем. Значит, $\operatorname{div} \vec{B} = 0$, что уже отражено в уравнении (2.1-б).

Точно так же, вычислив дивергенцию от обеих частей уравнения (2.1-в), имеем

$$\varepsilon_0 \frac{\partial}{\partial t} \operatorname{div} \vec{E} + \operatorname{div} \vec{j} = 0, \quad (2.4)$$

откуда с помощью уравнения непрерывности (1.6) получаем уравнение (2.1-г).

При другом подходе к системе (2.1) можно не считать уравнение непрерывности (1.6) отдельным и независимым постулатом теории электричества. Его можно получить из уравнений Максвелла. Для этого подставим в равенство (2.4) $\operatorname{div} \vec{E}$, взятую из уравнения (2.1-г). Получаем закон сохранения заряда в дифференциальной форме:

$$\frac{\partial \rho}{\partial t} + \operatorname{div} \vec{j} = 0.$$

Как известно, имеется глубокая связь законов сохранения важнейших физических величин с симметриями пространства-времени (или иными симметриями). «Правильные» уравнения движения материальных тел или полей в любой фундаментальной физической теории (в механике, электродинамике и т. д.) содержат в себе законы сохранения энергии, импульса, момента импульса, заряда и других физических величин. В этом плане существенно важно то, что закон сохранения заряда вытекает из уравнений Максвелла. (Этот закон связан с так называемой калибровочной инвариантностью основных уравнений электродинамики.) Но сам закон шире рамок классической электродинамики; как показывает опыт, он справедлив для всех взаимодействий в природе. Поэтому к системе уравнений (2.1) обычно добавляется пятое соотношение: уравнение непрерывности (1.6). В таком случае только два из уравнений (2.1) можно считать независимыми — (2.1-а) и (2.1-в).

Заметим, что в физике не стремятся использовать непременно минимальную систему исходных положений. Если отношения между уравнениями выяснены, то обычно применяется несколько избыточная, но достаточно удобная и физически содержательная система. В электродинамике используются все четыре уравнения (2.1). Зависимые уравнения (2.1-б) и (2.1-г) несут важную физическую информацию и непосредственно применяются в ряде задач. Так, соотношение $\operatorname{div} \vec{B} = 0$ истолковывается следующим образом. не существует в природе магнитных зарядов Q_m , создающих магнитное поле подобно тому, как электрические заряды Q создают электрическое поле.

Здесь следует сделать небольшое отступление. Как известно, элементарные магнитные диполи существуют: многие элементарные частицы (электроны, протоны, нейтроны и др.) обладают собственным магнитным моментом, называемым спиновым. Он не зависит от движения частицы в пространстве. Однако «монополей», т. е. положительных и отрицательных магнитных зарядов, которые образовали бы поле \vec{B} по закону $\operatorname{div} \vec{B} = \frac{1}{\mu_0} \rho_m$, не обнаружено, несмотря на специально поставленные многочисленные и разнообразные эксперименты.

2.2. Интегральная форма уравнений Максвелла. Графическое изображение полей. Уравнения (2.1) и (2.3) позволяют найти электромагнитное поле по расположению и движению зарядов в пространстве. Для этого требуется решить систему дифференциальных

уравнений в частных производных. Это сложная математическая проблема даже для сравнительно простых систем зарядов, хотя уравнения содержат производные только первого порядка как по координатам, так и по времени. Расчеты полей в конкретных задачах часто облегчаются, если перейти к интегральной форме уравнений Максвелла. Кроме того, интегральная форма уравнений нагляднее физически и помогает понять их смысл.

Начнем с уравнения (2.3-г). Выделим в пространстве некоторый объем V , ограниченный замкнутой поверхностью S . Пусть внутри объема имеются заряды, распределенные с плотностью ρ (рис. 2.1). Проинтегрируем четвертое уравнение системы (2.3) по объему V . Получим

$$\int_V \operatorname{div} \vec{E} dV = \frac{1}{\epsilon_0} \int_V \rho dV.$$

В левой части полученного равенства применим теорему Гаусса и учтем, что интеграл в правой части дает заряд Q в объеме V :

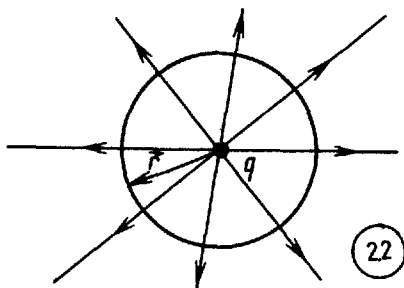
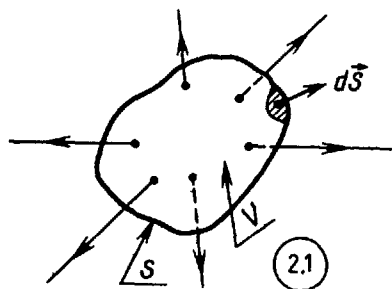
$$\oint_S \vec{E} d\vec{S} = \frac{1}{\epsilon_0} Q. \quad (2.5)$$

Величина $\vec{E} d\vec{S} = d\Psi$ носит название элементарного потока вектора напряженности электрического поля через площадку dS . Конечный поток через поверхность S выражается формулой

$$\Psi = \int_S \vec{E} d\vec{S}. \quad (2.6)$$

Отсюда видно, что интеграл в формуле (2.5) есть *поток вектора напряженности* через замкнутую поверхность, окружающую заряд Q . Эта формула рассматривается как интегральное выражение, физически и математически эквивалентное четвертому уравнению Максвелла. Его часто называют теоремой Гаусса.

На рисунке 2.1 в целях наглядности поле вектора \vec{E} изображается линиями. Такие рисунки делаются в соответствии с договоренностью о графическом изображении полей. Линия вектора (в данном случае напряженности) проходит в пространстве так, что вектор касателен к



ней в каждой точке. Заметим, что вдоль касательной к линии напряженности направлена также и сила $\vec{F}_э$, действующая на заряд, помещенный в поле. Поэтому линии вектора напряженности называют еще силовыми линиями. Их проводят столько, чтобы число линий, пересекающих поверхность, всюду перпендикулярную силовым линиям, было равно Ψ . Аналогично изображаются и поля других векторов.

Пример 2.1. Поле неподвижного точечного заряда.

Согласно закону Кулона

$$\vec{E} = \frac{1}{4\pi\epsilon_0} \frac{q}{r^2} \frac{\vec{r}}{r}. \quad (2.7)$$

Картина силовых линий дана на рисунке 2.2. Если вычислить поток вектора по формуле (2.7) через поверхность сферы с центром в точке расположения заряда, то он окажется равным $\frac{1}{\epsilon_0}q$, как это и требуется по теореме Гаусса (2.5).

Обратимся теперь к уравнению (2.3-б). Выкладки, аналогичные предыдущим, приводят к выводу: *поток вектора магнитной индукции через любую замкнутую поверхность равен нулю:*

$$\oint_S \vec{B} \vec{dS} = 0. \quad (2.8)$$

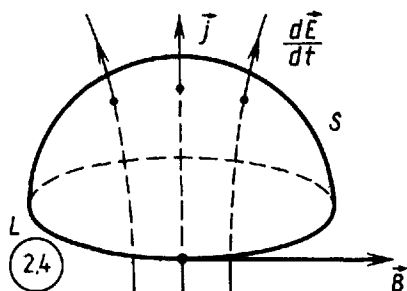
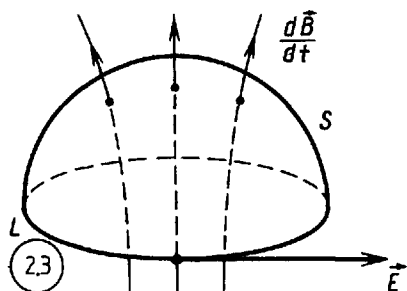
Поток вектора \vec{B} через некоторую поверхность S обозначается буквой Φ :

$$\Phi = \int_S \vec{B} \vec{dS}. \quad (2.9)$$

Магнитное поле изображается линиями вектора индукции \vec{B} . Число линий, пересекающих поверхность, всюду ортогональную направлению вектора \vec{B} , равно потоку вектора через эту поверхность. Из соотношения (2.3-б) или (2.8) следует, что линий индукции всегда замкнуты. Сколько линий выходит из объема V , столько же и входит в этот объем. Они не могут начинаться или заканчиваться в пределах выделенного конечного объема. Напротив, линии вектора напряженности \vec{E} могут начинаться или заканчиваться в точках расположения зарядов (или уходить в бесконечность). Поэтому уравнение (2.8) также говорит об отсутствии магнитных зарядов, как и исходная формула (2.3-б).

Перейдем к уравнению (2.1-а) или (2.3-а). Для выполнения последующих преобразований рассмотрим в пространстве некоторый замкнутый контур L , стягиваемый поверхностью S (рис. 2.3). Найдем потоки векторов $\text{rot } \vec{E}$ и $\frac{\partial \vec{B}}{\partial t}$ через поверхность S :

$$\int_S \text{rot } \vec{E} \vec{dS} = - \int_S \frac{\partial \vec{B}}{\partial t} \vec{dS}.$$



В правой части равенства переменим местами дифференцирование и интегрирование, что даст

$$\int_S \frac{\partial \vec{B}}{\partial t} d\vec{S} = \frac{\partial}{\partial t} \int_S \vec{B} d\vec{S}.$$

Учтем формулу (2.9) и получим

$$\int_S \text{rot } \vec{E} d\vec{S} = - \frac{\partial \Phi}{\partial t}. \quad (2.10)$$

Фактически нет различия в производных $\frac{\partial}{\partial t}$ и $\frac{d}{dt}$ от интегральной характеристики

поля Φ , не зависящей от координат точки пространства. Однако мы в этом и других аналогичных случаях сохраняем обозначение частной производной по времени, имея тем самым в виду *неподвижный* контур.

В левой части равенства (2.10) применим теорему Стокса. Приходим к равенству.

$$\oint_L \vec{E} d\vec{l} = - \frac{\partial \Phi}{\partial t}. \quad (2.11)$$

Вклад в интеграл дает только вихревая составляющая электрического поля. Интеграл от потенциальной составляющей равен нулю.

Это и есть первое уравнение Максвелла в интегральной форме. Выражение под знаком интеграла ($\vec{E} d\vec{l}$) численно равно элементарной работе электрических сил, производимой над единичным точечным зарядом, внесенным в поле. Весь интеграл равен работе по конечному замкнутому контуру L . Эта величина называется *циркуляцией* вектора \vec{E} и обозначается через \mathcal{E} :

$$\mathcal{E} = \oint_L \vec{E} d\vec{l}. \quad (2.12)$$

Формула (2.11) наглядно показывает, что электрическое поле, кроме составляющей с линиями напряженности, начинающимися и оканчивающимися на зарядах, имеет составляющую с замкнутыми линиями, охватывающими линии индукции переменного магнитного поля (см. рис. 2.3).

Займемся, наконец, уравнением (2.3-в). Выполнив преобразования, аналогичные тем, которые привели к формуле (2.11), получим интегральное соотношение

$$\oint_L \vec{B} d\vec{l} = \mu_0 I + \frac{1}{c^2} \int_S \frac{\partial \vec{E}}{\partial t} d\vec{S}, \quad (2.13)$$

эквивалентное третьему уравнению Максвелла. Равенство (2.13) связывает циркуляцию вектора магнитной индукции \vec{B} с величиной тока I , пронизывающего контур L , и с изменением потока напряженности электрического поля \vec{E} через поверхность S , опирающуюся на контур. Действительно,

$$\int_S \frac{\partial \vec{E}}{\partial t} d\vec{S} = \frac{\partial}{\partial t} \int_S \vec{E} d\vec{S} = \frac{\partial \Psi}{\partial t}. \quad (2.14)$$

Уравнение (2.13) свидетельствует о том, что замкнутые линии магнитной индукции охватывают линии тока и линии напряженности переменного электрического поля (рис. 2.4). В целом интегральная форма уравнений позволяет достаточно наглядно представить связь полей, зарядов, токов.

Пример 2.2. Индукция тока в проводнике.

Пусть поток Φ , пронизывающий контур L (см. рис. 2.3), изменяется с течением времени по закону $\Phi = \Phi_0 \sin \omega t$. В таком случае циркуляция вектора напряженности электрического поля по контуру определяется формулой $\mathcal{E} = \Phi \omega \cos \omega t$. Если по контуру проложен проводник, то в нем наводится ЭДС, равная \mathcal{E} , и, если проводник замкнут, течет индукционный ток

2.3. Связь уравнений Максвелла с эмпирическими законами электромагнитных явлений. В системе уравнений Максвелла (2.3) содержатся все сведения о макроскопическом электромагнитном поле. Поэтому не удивительно, что из нее в качестве следствий вытекают отдельные законы электрических или магнитных явлений, установленные экспериментально в период, предшествующий созданию Максвеллом общей теории электромагнитного поля. Исторически эти законы явились эмпирическим базисом теории Максвелла.

Так, с формулой (2.5), а значит, и с уравнением Максвелла (2.1-г) непосредственно связан закон Кулона для взаимодействия покоящихся точечных электрических зарядов. Такие заряды создают поле, определяемое только уравнением (2.5).

Соотношение (2.11) совпадает с выражением закона Фарадея для электромагнитной индукции, если циркуляцию вектора \vec{E} по контуру L назвать электродвижущей силой $\mathcal{E}_{\text{инд}}$, а контур заменить проводником. Это значит, что закон Фарадея вытекает из уравнения Максвелла (2.1-а).

Формула (2.13) и соответственно уравнение Максвелла (2.1-в) отражают открытое Эрстедом магнитное действие тока и приводят к закону Био-Савара (в § 8 п. 8.2. будет показано, что закон Био-Савара есть прямое следствие уравнения 2.1-в).

Наконец, отсутствие магнитных зарядов, вытекающее из уравнения Максвелла (2.1-б), можно увязать с гипотезой Ампера о происхождении намагничивания тел за счет «молекулярных» токов в веществе.

Далее в примерах из законов Максвелла выводятся некоторые эмпирические законы электромагнетизма. Во многих задачах применяется интегральная форма уравнений Максвелла.

Пример 2.3. Закон Кулона.

Точечный заряд q_1 окружим сферой радиусом r с центром в точке расположения заряда (см. рис. 1.4). В силу изотропности пространства поле заряда должно обладать центральной симметрией. Линии напряженности такого поля радиальны. На поверхности сферы напряженность постоянна. Поэтому соотношение (2.5) дает

$$E4\pi r^2 = \frac{1}{\epsilon_0} q_1.$$

Учитывая направление силовых линий, приходим к формуле (2.7).

Если теперь поместить в поле (2.7) другой точечный заряд q_2 , то по определению напряженности (1.7) на него будет действовать сила

$$\vec{F}_1 = \frac{1}{4\pi\epsilon_0} \frac{q_1 q_2}{r^2} \frac{\vec{r}}{r}. \quad (2.15)$$

Это и есть выражение закона Кулона. При выводе не учитывалось действие поля точечного заряда на этот заряд (см. § 7, п. 7.3 и § 11, п. 11.1).

Если в рассуждениях заряды поменять местами, то обнаружится, что на заряд q_1 действует сила

$$\vec{F}_2 = - \frac{1}{4\pi\epsilon_0} \frac{q_1 q_2}{r^2} \frac{\vec{r}}{r},$$

причем $\vec{F}_1 = -\vec{F}_2$. Это значит, что взаимодействие зарядов подчиняется третьему закону Ньютона. Очевидно, что закон справедлив, если пространство обладает зеркальной симметрией, использованной нами при перестановке зарядов.

Пример 2.4. Магнитное поле прямого тока.

Используем формулу (2.13) для анализа случая, когда переменное электрическое поле отсутствует, т. е. имеются только постоянные поля и токи. Тогда для полного тока, который пересекает поверхность S и пронизывает контур L (см. рис. 2.4), из формулы (2.13) следует выражение

$$\oint_L \vec{B} d\vec{l} = \mu_0 I. \quad (2.15-а)$$

Применим соотношение (2.15-а) к бесконечно длинному прямолинейному проводнику, по которому течет ток I . В силу осевой симметрии задачи линии индукции магнитного поля являются концентрическими окружностями, расположенными в плоскостях, перпендикулярных току (рис. 2.5). Из формулы (2.15-а) следует равенство

$$B2\pi r = \mu_0 I,$$

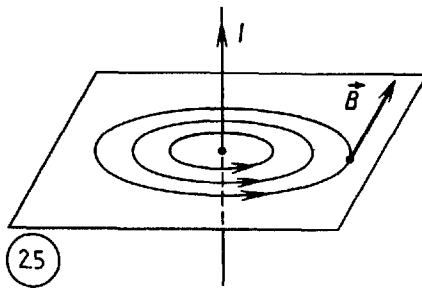
приводящее к формуле

$$B = \frac{\mu_0}{2\pi} \frac{I}{r}. \quad (2.16)$$

Пример 2.5. Ток смещения.

Допустим, что ток через поверхность S равен нулю ($I = 0$). Уравнение (2.13) примет вид

$$\oint_L \vec{B} d\vec{l} = \frac{1}{c^2} \int_S \frac{\partial \vec{E}}{\partial t} d\vec{S}.$$



25

А это значит, что магнитное поле порождается не только токами, но и переменным электрическим полем. Оказывается, что имеет место двухсторонняя связь между электрическим и магнитным полями: переменное магнитное поле порождает электрическое поле, а переменное электрическое поле порождает магнитное поле. Отметим, что эта связь не вполне симметрична, так как знаки у скоростей изменения потока индукции (2.11) и потока напряженности поля (2.13) и (2.14) противоположны.

Указанная закономерность в домаксвелловскую эпоху экспериментально обнаружена не была. Правильно истолковав явление электромагнитной индукции: возникает электрическое поле при изменении магнитного, — великий физик высказал догадку, что существует и обратный процесс: возникает магнитное поле при изменении электрического. Без этой догадки полная система уравнений электромагнетизма не была бы открыта.

Следуя Максвеллу, уравнение (2.3-в) иногда записывают в виде

$$\operatorname{rot} \vec{B} = \mu_0 (\vec{j} + \vec{j}_c),$$

где

$$\vec{j}_c = \epsilon_0 \frac{\partial \vec{E}}{\partial t}$$

— плотность тока смещения. Это некоторый фиктивный ток, вызывающий появление магнитного поля так же, как движение реальных зарядов. На самом деле магнитное поле вызывается переменным электрическим полем.

2.4. Принцип суперпозиции полей. В физике важное значение имеют правила, по которым находятся результирующие эффекты некоторых совместных процессов взаимодействия, если эффекты отдельных взаимодействий известны. Так, в механике существует принцип независимого действия сил, приводящий к правилу их векторного сложения: если на материальную точку действует несколько сил \vec{F}_i , то результат действия, т. е. ускорение, определяется их векторной суммой: $m\vec{a} = \sum_i \vec{F}_i$.

В электродинамике речь идет о наложении отдельных электромагнитных полей друг на друга и о нахождении по ним результирующего поля. Пусть в одном случае движущиеся заряды q_1, \vec{j}_1 создают поле \vec{E}_1, \vec{B}_1 , в другом случае заряды q_2, \vec{j}_2 создают поле \vec{E}_2, \vec{B}_2 и т. д. Вопрос состоит в том, каким будет поле при наличии в пространстве указанных систем зарядов вместе, при их одновременном действии, выражающемся в создании поля. Ответ на него содержится в уравнениях Максвелла. В силу линейности уравнений (2.3) в рассматривае-

мом случае векторы результирующего поля равны сумме векторов составляющих полей:

$$\begin{aligned}\vec{E} &= \sum_i \vec{E}_i, \\ \vec{B} &= \sum_i \vec{B}_i.\end{aligned}\quad (2.17)$$

Эти две формулы и выражают принцип суперпозиции полей при наличии нескольких зарядов.

Принцип суперпозиции полей используется в средней школе, например, для вычисления напряженности в некоторой точке поля, созданного двумя точечными зарядами; вычисляют сначала напряженности, которые созданы каждым зарядом в отдельности, а затем их векторно складывают. Аналогично применяется принцип суперпозиции и в более общем случае расчета поля сложной системы движущихся зарядов, находящихся в некотором объеме пространства V . Весь объем разбивается на элементарные объемы dV . С ними связаны бесконечно малые точечные заряды $dQ = \rho dV$ и элементы тока $\vec{j}dV$. Далее находятся соответствующие этим малым зарядам и токам напряженности $d\vec{E}$ и индукции $d\vec{B}$, а затем они суммируются по всему объему V . Результирующее поле вычисляется по формулам

$$\vec{E} = \int_V d\vec{E}, \quad \vec{B} = \int_V d\vec{B},$$

в которых выражения напряженности поля точечного заряда $d\vec{E}$ и индукции поля элементарного тока $d\vec{B}$ находятся сравнительно просто.

Итак, согласно принципу суперпозиции поле системы движущихся зарядов сводится к нахождению полей, связанных с зарядами и токами во всех элементах объема пространства. Но существуют поля и в пространстве без зарядов. Рассмотрим их наложение и в этом случае.

Если в уравнениях (2.3) $\rho = 0$ и $\vec{j} = 0$, то имеем систему линейных и однородных дифференциальных уравнений в частных производных. Для таких уравнений известно свойство: любая линейная комбинация частных решений есть также решение системы. Пусть имеются частные решения (\vec{E}_i, \vec{B}_i) . Дифференциальные уравнения в частных производных допускают бесконечное множество их. Это значит, что физически реализуются, т. е. могут существовать в пространстве, поля с этими характеристиками. Но решением же будут и выражения

$$\vec{E} = \sum_i C_i \vec{E}_i, \quad \vec{B} = \sum_i C_i \vec{B}_i,$$

где C_i — любые постоянные числа. Таким образом, согласно уравнениям Максвелла физически реализуется, т. е. может существовать в пространстве, и поле с характеристиками \vec{E} , \vec{B} .

Формулировка принципа суперпозиции для свободного поля со-

стоит в утверждении: *если в пространстве, лишенном электрических зарядов, существуют поля (\vec{E}_i, \vec{B}_i) , то может существовать и поле*

$$\vec{E} = \sum_i C_i \vec{E}_i \quad \vec{B} = \sum_i C_i \vec{B}_i. \quad (2.18)$$

Справедливо и обратное утверждение *любое поле (\vec{E}, \vec{B}) в пространстве без зарядов можно рассматривать как результат наложения полей (\vec{E}_i, \vec{B}_i)*

Важнейшим приложением принципа суперпозиции полей является разложение любого свободного поля в вакууме по плоским монохроматическим волнам. Далее будет показано, что уравнения (2.3) при $\rho = 0, \vec{j} = 0$ допускают решения

$$\left. \begin{aligned} \vec{E} &= \vec{E}_0 \cos(\vec{k}\vec{r} - \omega t), \\ \vec{B} &= \vec{B}_0 \cos(\vec{k}\vec{r} - \omega t), \end{aligned} \right\} \quad (2.19)$$

причем постоянные векторы \vec{E}_0, \vec{B}_0 и \vec{k} взаимно перпендикулярны, $k = \frac{\omega}{c}$. Эти решения и выражают плоские волны различной частоты и амплитуды (\vec{E}, \vec{B}) , распространяющиеся со скоростью c по всевозможным направлениям, задаваемым вектором \vec{k} . Согласно принципу суперпозиции любое свободное поле сводится к системе плоских волн различных поляризаций, амплитуд, частот и направлений распространения.

2.5. Задачи электродинамики. Как уже говорилось, основная задача электродинамики состоит в отыскании поля $\vec{E}(\vec{r}, t), \vec{B}(\vec{r}, t)$ с помощью системы уравнений Максвелла, в которые векторные функции \vec{E} и \vec{B} входят через частные производные первого порядка по координатам и времени. Такое решение возможно, если заданы функции $\rho = \rho(\vec{r}, t), \vec{j} = \vec{j}(\vec{r}, t)$, т. е. известны плотности заряда и тока во всех точках пространства и во все моменты времени. При интегрировании дифференциальных уравнений систем (2.1–2.3) получатся решения, содержащие некоторые произвольные функции. Такова структура общего решения дифференциальных уравнений в частных производных. Для того чтобы из общего решения найти частное – конкретное поле, необходимо располагать начальными и граничными условиями.

Начальные условия – это значения величин \vec{E} и \vec{B} во всех точках пространства в некоторый момент времени, принимаемый за начальный:

$$\vec{E} |_{t=0} = \vec{E}_{\text{нач}}(\vec{r}); \quad (2.20)$$

$$\vec{B} |_{t=0} = \vec{B}_{\text{нач}}(\vec{r}), \quad (2.21)$$

т. е. должны быть известны функции координат $\vec{E}_{\text{нач}}(\vec{r})$ и $\vec{B}_{\text{нач}}(\vec{r})$. Тогда значение поля в остальные моменты времени определяется из решения уравнений (2.1–2.3).

Граничные условия – это значения векторов поля на границе области пространства, занимаемой полем. Заданы \vec{E} и \vec{B} как известные функции времени во всех точках некоторой поверхности:

$$\vec{E} |_S = \vec{E}_{\text{гп}}(t); \quad (2.22)$$

$$\vec{B} |_S = \vec{B}_{\text{гп}}(t). \quad (2.23)$$

Поле системы зарядов в пустоте не ограничено какими-либо конечными поверхностями. Граничные условия здесь — значения векторов поля при бесконечном удалении от системы зарядов. Физический смысл имеют только те задачи, в которых система зарядов занимает не все бесконечное пространство, а ограниченную его область. Граничные условия в них сводятся к требованию затухания поля при бесконечном удалении от системы зарядов:

$$E|_{r \rightarrow \infty} \rightarrow 0, \quad B|_{r \rightarrow \infty} \rightarrow 0. \quad (2.24)$$

(Иногда формально вводятся системы зарядов в виде бесконечной нити, поверхности и т. д. Эти случаи нуждаются в особом изучении.)

О граничных условиях будет говориться ниже в каждом конкретном случае. В частности, условия (2.24) выполняются для электрического поля точечного заряда (2.7).

Итак, *основная задача электродинамики* состоит в отыскании поля по заданному распределению и движению зарядов при известных начальных и граничных условиях. Оказывается, что при указанных условиях уравнения Максвелла имеют *единственное* решение (см. пример 3.1). В этом смысле задание состояния системы полезаряды на некоторый начальный момент времени позволяет определить ее состояние во все последующие моменты времени. Прослеживается аналогия с механикой, где по заданному состоянию системы материальных точек в начальный момент времени определяется ее состояние во все другие моменты времени.

Имеет смысл, а также практическое значение задача, *обратная* по отношению к разобранным: по заданному полю определить плотность зарядов и токов. Обратная задача решается с помощью уравнений (2.3-в) и (2.3-г) путем дифференцирования известных функций $\vec{E}(\vec{r}, t)$ и $\vec{B}(\vec{r}, t)$.

Кроме названных двух задач, в отдельных случаях может решаться и задача о движении заряженных тел, внесенных в поле. В самом простом случае, если влиянием поля движущихся зарядов на заряды, создающие поле, можно пренебречь, то это обыкновенная задача механики и решается она с помощью уравнения второго закона Ньютона. На заряды действует сила Лоренца, поэтому для заряженной частицы имеем

$$\frac{d\vec{p}}{dt} = q\vec{E} + q[\vec{v}\vec{B}], \quad (2.25)$$

где \vec{p} может быть нерелятивистским или релятивистским импульсом

Часто оказывается необходимым найти электромагнитное поле, созданное зарядом, движущимся под действием внешнего поля. Типичный пример — *задача на рассеяние света*. Заряды, входящие в состав вещества, испытывают на себе действие светового электромагнитного поля, приходят в колебания и сами излучают электромагнитные волны — рассеивают свет. В этом случае не учитывается влияние вторичного поля на заряды, создавшие первичное

поле (например, расположенные на Солнце), однако само вторичное поле рассматривается наряду с первичным как наложенное на него

В известной мере данной задаче аналогична *задача о поле в веществе*, в которой внешнее поле перераспределяет (изменяет) токи и заряды, входящие в состав вещества, а эти заряды создают поле, накладывающееся на внешнее; образуется измененное по сравнению с начальным поле в веществе.

При решении основной задачи – интегрировании системы уравнений Максвелла – возникают большие математические трудности. Далеко не всегда прямое интегрирование уравнений возможно. Поэтому применяются различные математические методы решения. Так, вместо системы уравнений в дифференциальной форме можно воспользоваться эквивалентными интегральными соотношениями (2.5), (2.8), (2.11), (2.13). При наличии пространственных симметрий в расположении зарядов, при их простых конфигурациях интегральная форма уравнений Максвелла сравнительно просто позволяет получать решения.

При отыскании решений применяется и принцип суперпозиции: если решения для элементов заряда $q dV$ и элементов тока $\vec{j} dV$ известны, то решения для непрерывной системы зарядов могут быть записаны в виде интегралов – сумм напряженностей и индукций полей, созданных элементами системы зарядов. Используются и другие методы решения системы уравнений Максвелла, о которых речь пойдет в курсе далее (метод потенциалов). По существу, все содержание электродинамики связано с решениями системы уравнений Максвелла для тех или иных систем зарядов.

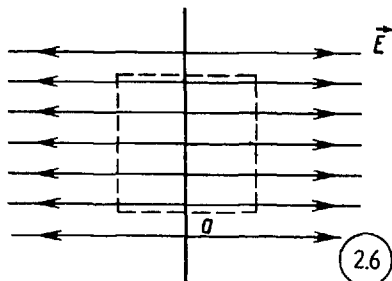
Пример 2.6 Применение теоремы Гаусса.

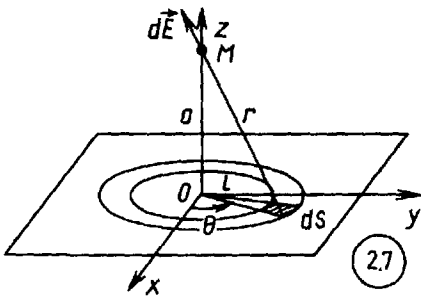
Найдем поле равномерно заряженной плоской поверхности с помощью теоремы Гаусса (2.5). Поверхностная плотность электрических зарядов постоянна и равна σ . В силу симметрии поля относительно заряженной поверхности линии напряженности должны быть перпендикулярны поверхности, а поле должно быть однородным (рис. 2.6). Выделяя замкнутую поверхность в виде поверхности куба и вычисляя поток вектора \vec{E} , имеем

$$2Ea^2 = \frac{\sigma a^2}{\epsilon_0},$$

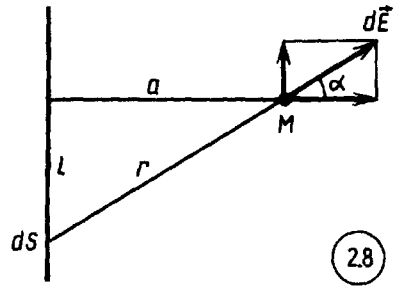
откуда

$$E = \frac{\sigma}{2\epsilon_0}$$





(2.7)



(2.8)

Пример 2.7. Расчет напряженности с помощью принципа суперпозиции.

Найдем то же поле. Элемент поверхности (рис. 2.7, 2.8) $dS = ldl\delta$ несет заряд $dQ = \sigma dS$. Он создает поле, напряженность которого в точке M находится с помощью формулы (2.7). Для модуля вектора $d\vec{E}$ получим

$$dE = \frac{1}{4\pi\epsilon_0} \frac{dQ}{r^2} = \frac{\sigma ldl\delta}{4\pi\epsilon_0 (l^2 + a^2)}.$$

Вклад в результирующее поле дает только перпендикулярная к поверхности составляющая:

$$dE_{\perp} = dE \cos \alpha = \frac{\sigma ldl\delta}{4\pi\epsilon_0 (a^2 + l^2)^{3/2}}.$$

Поле, созданное всей поверхностью, имеет напряженность:

$$E = \int_0^{\infty} \int_0^{2\pi} \frac{\sigma ldl\delta}{4\pi\epsilon_0 (a^2 + l^2)^{3/2}} = \frac{\sigma}{2\epsilon_0}.$$

Интеграл взят с помощью подстановки $y = a^2 + l^2$. Составляющая поля, направленная вдоль поверхности, равна нулю. Действительно, всякой точке A можно указать симметричную ей точку плоскости B (см. рис. 2.7). Совокупный вклад зарядов точек A и B в параллельную этой поверхности составляющую напряженности \vec{E}_{\parallel} равен нулю.

2.6. Уравнения Максвелла – Лоренца. Принцип причинности в электродинамике. Обсудим следующую общую задачу электродинамики.

Имеется замкнутая изолированная система зарядов и электромагнитного поля в вакууме. В начальный момент состояние системы задано, т. е: заданы положения и скорости заряженных частиц, векторы поля. Требуется определить (с помощью теоретических расчетов) состояние системы во все последующие моменты времени. Решение этой задачи следует искать в синтезе уравнений Максвелла и Ньютона: определяем последовательно общее поле системы, находим силы, действующие на заряды, кинематические уравнения движения зарядов, по ним снова определяем поле и т. д.

В общем случае такая задача некорректна и требует ограничений в постановке.

Во-первых, не всегда возможно выделить изолированную систему, так как существует излучение электромагнитных волн или волны могут приходить в систему извне. Следует предположить, что

внешние источники волн отсутствуют, а сама система рассматривается без излучения или на протяжении ограниченных интервалов времени, за которые ни заряды, ни поля не выходят за пределы некоторого конечного объема пространства.

Во-вторых, при ускоренном движении зарядов возникают силы «радиационного трения», которые нельзя учесть средствами механики. Этот вопрос будет специально обсужден в § 11, п. 11.1, а пока предположим, что указанными силами можно пренебречь.

В-третьих, чтобы изучать движение зарядов с помощью законов механики, необходимо использовать некоторые механические модели тел, на которых расположены заряды. В простейшем случае это свободные от связей материальные точки с массами m_i , расположенные в точках пространства $\vec{r}_i(t)$.

Для плотности зарядов и плотности токов, связанных с зарядами, справедливы выражения (см. § 1, п. 1.1)

$$\rho_i = q_i \delta(\vec{r} - \vec{r}_i), \quad \vec{j}_i = q_i \dot{\vec{r}}_i \delta(\vec{r} - \vec{r}_i). \quad (2.25-a)$$

Согласно принципу суперпозиции поле найдется как сумма полей отдельных зарядов:

$$\vec{E} = \sum_i \vec{E}_i, \quad \vec{B} = \sum_i \vec{B}_i. \quad (2.25-б)$$

Учитывая линейность операций div и rot , с помощью формул (2.25-а) и (2.25-б) запишем уравнения Максвелла (2.1) для нашей системы в виде

$$\left\{ \begin{array}{l} \text{rot } \vec{E} = -\frac{\partial \vec{B}}{\partial t}, \\ \text{div } \vec{B} = 0, \\ \text{rot } \vec{B} = \mu_0 \varepsilon_0 \frac{\partial \vec{E}}{\partial t} + \mu_0 \sum_i q_i \dot{\vec{r}}_i \delta(\vec{r} - \vec{r}_i), \\ \text{div } \vec{E} = \frac{1}{\varepsilon_0} \sum_i q_i \delta(\vec{r} - \vec{r}_i). \end{array} \right. \quad (2.26)$$

К уравнениям (2.26) нужно добавить уравнения движения материальных точек под действием силы Лоренца (предполагается, что других сил нет). Согласно уравнениям (2.25)

$$\frac{d\vec{p}_i}{dt} = q_i \vec{E} + q_i [\dot{\vec{r}}_i \vec{B}]. \quad (2.27)$$

Совокупность формул (2.26) и (2.27) носит название *уравнений Максвелла—Лоренца для системы зарядов и поля в вакууме*. В принципе они (при указанных выше ограничениях) отвечают на вопрос о движении зарядов и изменениях поля с течением времени и позволяют определить состояние системы по начальным условиям. На основании этих соотношений считают, что электродинамика является теорией с динамическими закономерностями. Так же, как и в механике, в электродинамике справедлив принцип причинности:

состояние системы поле-заряды в некоторый момент времени однозначно определяет состояние системы во все последующие (или предшествующие) моменты времени.

Однако точные решения системы уравнений Максвелла – Лоренца неизвестны даже при небольшом числе материальных точек. В практических задачах, например в физике плазмы, используются разнообразные приближенные методы. Уравнения (2.26), (2.27) служат также принципиальной основой при изучении электромагнитного поля в веществе.

Следует заметить, что уравнения Максвелла – Лоренца применяются к некоторой *макроскопической* механической системе зарядов, дополненной непрерывным полем. (Такой системой могут быть система точек, заряженная сплошная среда с теми или иными механическими свойствами, система заряженных тел и т. д.). Применение же этих уравнений к системе заряженных элементарных частиц в общем случае неправомерно в силу квантовых закономерностей их движения и взаимодействия.

Говоря о системе уравнений Максвелла – Лоренца, специально заметим, что взятые сами по себе уравнения Максвелла (2.1) описывают связь между полем и системой зарядов, движущихся не только под действием сил поля, но и любых других сил. Вообще, уравнения движения в систему не входят, так что это движение может быть произвольным и ограничено только условием сохранения заряда (1.6). Физически это значит, что нельзя отнести расположение и движение зарядов к действию на них только поля, созданного ими. Но что же еще определяет движение зарядов, кроме электромагнитного поля? Мы отвлеклись, рассматривая систему зарядов в вакууме, от их материального носителя – вещества, в состав которого они входят. На тела могут действовать гравитационные силы. Силы упругости, трения и др., хотя и имеют электромагнитную природу, в макроскопическом плане законами электродинамики Максвелла не описываются. Внутри же тел движение и взаимодействие микроскопических зарядов не подчиняются ни классической механике, ни классической электродинамике.

Среди сил, действующих на заряды, выделим силы непосредственного воздействия электромагнитного поля. Все остальные получили общее название – *сторонние* силы. Важно отметить, что и при наличии сторонних сил поле зарядов определяется уравнением Максвелла. Поэтому в системе уравнений Максвелла постановка вопроса о движении зарядов шире, чем в системе Максвелла – Лоренца.

§ 3. Энергия и импульс электромагнитного поля

3.1. Работа, совершаемая полем при перемещении зарядов. Энергия и импульс – величины, универсальные для всех физических объектов, присущи и электромагнитному полю. Однако определения