

§ 145. Давление и импульс электромагнитных волн

1. Максвеллом теоретически было показано, что электромагнитные волны, отражаясь или поглощаясь в телах, на которые они падают, оказывают на них *давление*. Это давление есть результат воздействия магнитного поля волны на электрические токи, возбуждаемые электрическим полем той же волны, а иногда также воздействия электрического поля на заряды, индуцируемые в веществе тем же полем. Рассмотрим, например, бегущую плоскую электромагнитную волну в однородной среде. Если среда поглощающая, т. е. обладает проводимостью, то электрическое поле волны возбуждает в ней электрический ток с плотностью $\mathbf{j} = \lambda \mathbf{E}$. Вследствие этого на единицу объема среды действует сила $\mathbf{f} = \frac{1}{c} [\mathbf{jB}] = \frac{\lambda}{c} [\mathbf{EB}]$, направленная в сторону распространения волны. Эта сила и вызывает давление электромагнитной волны. При отсутствии поглощения ($\lambda = 0$) $\mathbf{f} = 0$, т. е. распространение электромагнитной волны в этом случае не связано ни с каким давлением на среду.

2. Для вычисления давления электромагнитных волн и уяснения его происхождения рассмотрим сначала частный случай. Пусть плоская электромагнитная волна, распространяющаяся в вакууме, падает на плоскую границу идеально проводящего металла (рис. 375). При отражении волна изменяет направление. При этом должно измениться на противоположное направление одного из векторов \mathbf{E} или \mathbf{H} . Легко видеть, что это произойдет с вектором \mathbf{E} . Действительно, так как вторая среда идеально проводящая ($\lambda = \infty$), в ней электрическое поле должно обращаться в нуль. Иначе, в силу закона Ома $\mathbf{j} = \lambda \mathbf{E}$, в среде возникли бы электрические токи с бесконечной плотностью, что физически невозможно. Так как тангенциальные составляющие электрического поля непрерывны, то на границе раздела электрический вектор должен обращаться в нуль и в первой среде. Но поле в первой среде складывается из поля \mathbf{E} падающей и поля \mathbf{E}_r отраженной волн. Поэтому на границе должно быть $\mathbf{E} + \mathbf{E}_r = 0$, т. е. $\mathbf{E}_r = -\mathbf{E}$, что и требовалось доказать. Напротив, на той же границе магнитный вектор отраженной волны будет $\mathbf{H}_r = \mathbf{H}$, а результирующее магнитное поле в первой среде $\mathbf{H} + \mathbf{H}_r = 2\mathbf{H}$. Таким образом, магнитный вектор при переходе через границу раздела претерпевает скачок, равный $2\mathbf{H}$.

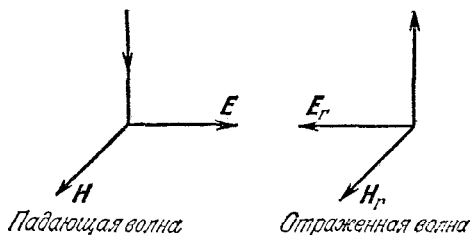


Рис. 375.

Это означает, что по поверхности металла в направлении электрического вектора E течет поверхностный ток с линейной плотностью i (рис. 376). Величина этой плотности найдется по теореме о циркуляции, если применить последнюю к контуру $MNN'M'$. Это дает $2H = \frac{4\pi i}{c}$, откуда $i = \frac{cH}{2\pi}$.

При вычислении силы, действующей на элементарную площадку dS поверхности тела с током $i dS$, надо соблюдать осторожность. Дело в том, что эта сила определяется магнитным полем $H_{\text{внеш}}$, *внешним по отношению к самому току $i dS$* . Внешнее поле на поверхности площадки dS , очевидно, одинаково по обе ее стороны; оно непрерывно. Собственное же магнитное поле тока $i dS$ претерпевает

разрыв. Если со стороны вакуума его обозначить через $H_{\text{соб}}$, то со стороны металла, ввиду симметрии, оно будет $-H_{\text{соб}}$. Применение теоремы о циркуляции к контуру $MNN'M'$ дает

$$H_{\text{соб}} = \frac{2\pi i}{c} = H. \text{ Вычитая это значение}$$

из полного поля $2H$ вне металла, по-

лучим $H_{\text{внеш}} = H$. (Тот же результат можно получить из условия, что внутри металла внешнее поле должно уничтожать собственное поле.) Сила, действующая со стороны внешнего поля на ток $i dS$, направлена внутрь металла, т. е. это есть *сила давления*. Давление на единицу поверхности металла будет

$$\mathcal{P} = \frac{1}{c} i \overline{H}_{\text{внеш}} = \frac{1}{2\pi} \overline{H}^2, \quad (145.1)$$

где черта означает усреднение по времени. Ввиду равенства $E = cH$ можно также написать

$$\mathcal{P} = \frac{1}{2\pi} \overline{EH} = \frac{1}{4\pi} (\overline{E}^2 + \overline{H}^2) = 2\overline{\omega}, \quad (145.2)$$

где $\overline{\omega}$ — средняя плотность электромагнитной энергии падающей волны. Таким образом, при нормальном падении электромагнитной волны на идеально отражающую поверхность металла металл испытывает давление, равное *удвоенной средней плотности энергии падающей волны*.

3. Совершенно так же может быть разобран случай *наклонного падения волны*. Вычисления здесь будут несколько сложнее. Появится разрыв не только тангенциальных составляющих магнитного поля, но и нормальных составляющих электрического поля. Последний разрыв означает, что на поверхности металла возникнут *электрические заряды*, и надо принимать во внимание силы, действующие на эти заряды со стороны электрического поля. Таким образом, давление электромагнитной волны в этом случае имеет *двой-*

ное происхождение. Оно складывается из «магнитной силы», с которой магнитное поле действует на поверхностные токи металла, и из «электрической силы», с которой на поверхностные заряды того же металла действует электрическое поле. Мы не будем производить эти вычисления, а воспользуемся более общим подходом к вопросу о давлении электромагнитных волн.

4. Будем предполагать опять, что волна падает нормально на поверхность идеального металла. Допустим, что поле волны заполняет цилиндр высотой s с площадью основания, равной единице. Ось цилиндра совпадает с направлением распространения волны. Такая волна будет падать на металл в течение секунды. Поскольку она оказывает давление \mathcal{P} на поверхность металла, последний за это время приобретет импульс $I_{\text{вещ}} = \mathcal{P} = \frac{1}{2\pi} \overline{EH}$, или в векторной форме $I_{\text{вещ}} = \frac{1}{2\pi} \overline{[EH]}$. В замкнутой системе, состоящей из металла и электромагнитного поля, получилось бы нарушение закона сохранения импульса, если бы импульсом обладало только вещество. Импульс указанной системы может сохраняться только при условии, что электромагнитная волна также обладает импульсом: металл приобретает импульс за счет импульса, передаваемого ему электромагнитной волной. Для вычисления импульса падающей электромагнитной волны $I_{\text{эл}}$ замечаем, что при отражении ее импульс не меняется по величине, но меняет направление на противоположное, т. е. изменение электромагнитного импульса в этом процессе равно $\Delta I_{\text{эл}} = -I_{\text{эл}} - (+I_{\text{эл}}) = -2I_{\text{эл}}$, тогда как для вещества $\Delta I_{\text{вещ}} = I_{\text{вещ}}$. Закон сохранения импульса требует $\Delta I_{\text{эл}} + \Delta I_{\text{вещ}} = 0$, откуда $I_{\text{эл}} = \frac{1}{2} I_{\text{вещ}} = \frac{1}{4\pi} \overline{[EH]}$. Разделив это выражение на длину s цилиндра, получим средний электромагнитный импульс единицы объема, т. е. среднюю плотность электромагнитного импульса

$$\overline{g}_{\text{эл}} = \frac{1}{4\pi c} \overline{[EH]} = \frac{1}{c^2} \overline{S}, \quad (145.3)$$

где \overline{S} — вектор Пойнтинга. При выводе предполагалось, что волна падает нормально на поверхность металла. Однако это обстоятельство не может отразиться на окончательном результате (145.3), так как плотность импульса $\overline{g}_{\text{эл}}$ есть характеристика только самой электромагнитной волны и не может зависеть от тел, с которыми она взаимодействует. Полученные результаты согласуются с тем, что было сказано об электромагнитном количестве движения в § 84.

5. Покажем на примере, как следует пользоваться формулой (145.3) для вычисления сил, с которыми излучение действует на тело. Пусть электромагнитная волна, распространяющаяся в направлении единичной нормали N , частично отражается в направ-

лении нормали N' , а частично проходит во вторую среду и там поглощается (рис. 377). Если площадь AB , на которую падает волна, равна единице, а угол падения φ , то поперечные сечения падающего и отраженного пучков будут равны $\cos \varphi$ каждый. Возьмем длины пучков равными s . Тогда импульс, передаваемый излучением телу в одну секунду, будет $I = \cos \varphi (\bar{\omega}N - \bar{\omega}'N') = \bar{\omega} \cos \varphi (N - \rho N')$, где $\bar{\omega}$ и $\bar{\omega}'$ — средние плотности энергии падающей и отраженной волн, а ρ — коэффициент отражения. Излучение действует на единичную площадку AB на границе тела с силой $f = I$. Проектируя ее на нормаль n к поверхности тела, находим давление излучения

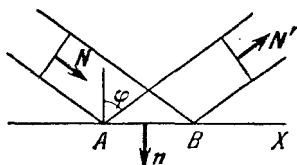


Рис. 377.

$$\mathcal{P} = \bar{\omega} \cos^2 \varphi (1 + \rho), \quad (145.4)$$

а проектируя на ось X — среднюю касательную силу, действующую на площадку AB :

$$\tau = \bar{\omega} \sin \varphi \cos \varphi (1 - \rho). \quad (145.5)$$

При $\rho = 1$ и при нормальном падении получаем прежний результат $\mathcal{P} = 2\bar{\omega}$. Если же среда полностью поглощает падающее излучение ($\rho = 0$), то $\mathcal{P} = \bar{\omega}$, т. е. в этом случае давление вдвое меньше.

6. Чтобы составить представление о величине давления излучения, рассчитаем его для солнечного излучения вблизи земной поверхности. Как показали измерения, средняя плотность потока энергии в этом случае $\bar{S} = 2$ кал/(см²·мин) = $1,4 \cdot 10^3$ Вт/м². Для давления излучения на полностью поглощающую поверхность, перпендикулярную к излучению, находим $\mathcal{P} = \bar{S}/c = 4,7 \cdot 10^{-6}$ Н/м², а на полностью отражающую $9,4 \cdot 10^{-6}$ Н/м². Несмотря на ничтожные значения этих величин, экспериментальное доказательство существования давления электромагнитных волн было впервые получено на волнах света в классических опытах П. Н. Лебедева. Лебедев в 1900 г. доказал существование светового давления на твердые тела, а в 1910 г. — и на газы. Результаты этих опытов оказались в согласии с электромагнитной теорией света. Впрочем, давление излучения не всегда столь мало. Если с помощью линзы сфокусировать на поверхности монеты пучок света от лазера, то световое давление пробивает монету, оставляя в ней маленькую дырочку (диаметром в несколько десятых миллиметра). Давление излучения громадно внутри горячих звезд и играет существенную роль при их взрывах. Когда температура в звезде достигает $\sim 10^8$ кэВ (такие температуры достигаются также при взрывах атомных и водородных бомб), давление излучения становится того же порядка, что и давление плазмы, из которой состоит звезда.