ствие внеш. полей. М. р. обращает в нуль интеграл столкновения этого ур-ния, выражающего баланс между прямыми и обратными столкновениями. Во внеш. потенциальном поле имеет место распределение ние Максвелла—Больцмана (см. Больцмана распределение). М. р.— предельный случай Бозе—Эйнштейна распределения и Ферми—Дирака распределения в случае, когда можно пренебречь явлением квантового вырождения газа. М. р. подтверждено экспериментально О. Штерном (О. Stern) в 1920 в опытах с молекулярными пучками от источника, помещённого внутри вращающейся цилиндрич. поверхности, и позднее (1947) в опытах И. Эстермана (І. Estermann), О. Симпсона (О. Simpson) и Штерна по свободному надению молекул пучка под действием силы тяжести.

жести.
Лим.: Ландау Л. Д., ЛифшицЕ. М., Статистическая физика, ч. 1, 3 изд., М., 1976, § 22; Рамзей Н., Молекулярные пучки, пер. с англ., М., 1960; Сивухин Д. В., Общий курс физики, 2 изд., т. 2 — Термодинамика и молекулярная физика, М., 1979, § 72—74; Хир К., Статистическая механика, кинетическая теория и стохастические процессы, пер. с англ., М., 1976, гл. 1. Д. Н. Зубарев. МАКСВЕЛЛА СООТНОШЕНИЯ — соотношения между производными термодинамич. ф-ций:

$$\left(\frac{\partial P}{\partial S}\right)_{V} = -\left(\frac{\partial T}{\partial V}\right)_{S}, \quad \left(\frac{\partial V}{\partial S}\right)_{P} = \left(\frac{\partial T}{\partial P}\right)_{S},$$

где P — давление, T — абс. темп-ра, V — объём, S — энтропия. М. с. можно получить из второго начала термодинамики. Напр., из термодинамич. равенства dU = TdS - PdV, где U — внутр. энергия, следует первое М. с. как условие того, что dU есть полный дифференциал. Остальные М. с. следуют из того, что энтальния H, энергия Гельмгольца F и энергия Гиббса G являются характеристическими функциями или термодинамическими потенциалами в переменных S, P; V, T; P, T. Иногда M. с. наз. соотно M0 в а и м н ост и.

Лит.: Стенли Г., Фазовые переходы и критические явления, пер. с англ., М., 1973, гл. 2; Новиков И. И., Термодинамика, М., 1984, § 2, 8.

МАКСВЕЛЛА ТЕНЗОР НАТЯЖЕНИЙ — пространственная часть тензора энергии-импульса эл.-магн. поля:

$$\sigma_{\alpha\beta} = \frac{1}{4\pi} \left[E_{\alpha} E_{\beta} + H_{\alpha} H_{\beta} - \frac{1}{2} \delta_{\alpha\beta} (E^2 + H^2) \right], \quad (1)$$

где E_{α} , E_{β} и H_{α} , H_{β} — компоненты электрич. E и магн. H полей в вакууме, $\delta_{\alpha\beta}$ — символ Кронекера, α , $\beta=1$, 2, 3. М. т. н. введён Дж. К. Максвеллом в 1861. Следуя М. Фарадею (М. Faraday), Максвелл считал причиной электрич. и магн. явлений упругие деформации гипотетич. среды — эфира. Характерной особенностью сил упругости является возможность сведения их к натяжениям (напряжениям), возникающим в деформиров. средах. Если f_{α} — компонент силы, действующий на единицу объёма упругой среды, то суммарный α -компонент силы, действующий на нек-рый объём V, сводится к интегралу сил натяжений по поверхности этого объёма:

$$\int f_{\alpha} dV = \oint \sigma_{\alpha\beta} ds_{\beta} , \qquad (2)$$

где ds_{β} — компоненты элемента поверхности ds, направленного по внеш. нормали к поверхности. Т. о., $\sigma_{\alpha\beta}$ представляет собой α -й компонент силы, действующей на единицу поверхности, перпендикулярный β -й оси. Если известны поля E и H вне нек-рого тела, находящегося в вакууме, то M. т. н. позволяет найти силу, действующую на тело. Так, напр., учитывая, что у поверхности проводника напряжённость поля E имеет только нормальную составляющую, из (1) легко найти, что на единицу поверхности проводника действует сила «отрицательного» давления (давление

направлено наружу от проводника) $E^2/8\pi$. Апалогично на единицу поверхности сверхпроводника, помещённого в магн. поле, действует сила «положительного» давления, равная $H^2/8\pi$. Различие в знаке силы связанос тем, что у поверхности сверхпроводника, выталкивающего магн. поле, напряжённость поля Н имеет только тангенциальную составляющую. М. т. н. позволяет определять величину $\partial a s ne u u u$ сеета. Напр., пусть плоская монохроматич. световая волна падает по нормали на поверхность диэлектрика и поглощается им. Т. к. вблизи поверхности диэлектрика поля *Е* и *Н* имеют только тангенциальные составляющие, то, согласно (1), давление световой волны на диэлектрик равно плотности энергии эл.-магнитного $(E^2 + H^2)/8\pi$.

Выражение (2) справедливо только в том случае, если компоненты тензора натяжений связаны с плотностью объёмных сил дифференц. соотношением

$$\frac{\partial \sigma_{\alpha\beta}}{\partial x_{\beta}} = f_{\alpha} . \tag{3}$$

Используя Максвелла уравнения, из (3) получаем след. выражение для объёмной силы:

$$f = \rho E + \frac{1}{c} [jH] + \frac{1}{4\pi c} \frac{\partial}{\partial t} [EH],$$
 (4)

где ρ — плотность электрич. заряда, j — плотность электрич. тока. Соотношение (4) связывает плотность объёмной силы со скоростью изменения механич. импульса ($\mathit{Лоренца}\ \mathit{силой}$) и со скоростью изменения пмпульса эл.-магн. поля.

В случае материальной среды Максвелл предполагал, что тензор натяжений имеет вид

$$\sigma_{\alpha\beta} = \frac{1}{4\pi} \left[E_{\alpha}D_{\beta} + H_{\alpha}B_{\beta} - \frac{1}{2} \delta_{\alpha\beta} \left(ED + HB \right) \right], \quad (5)$$

где D_{β} , B_{β} — компоненты электрич. и магн. индукции. Тензор (5) в общем случае несимметричен. Система объёмных сил может быть заменена эквивалентной системой нагижений только тогда, когда тензор натяжений симметричен (в противном случае момент объёмных сил будет отличаться от момента сил натяжений).

В макроскопич. электродинамике существуют разл. конкурирующие выражения для тензора энергии-импульса эл-магн. поля в среде. Основные из них: симметричный тензор Абрагама и несимметричный тензор Минковского, пространственной частью к-рого является выражение (5). Тензор натяжений, получающийся из (5) симметризацией по индексам α и β , был введён Γ . Р. Герцем (H. R. Hertz) и представляет собой симметричную часть тензора энергии-импульса Абрагама в системе покоя материальной среды как целого. Существование различных допустимых выражений для тензора энергии-импульса и соответственно для тензора натяжений эл.-магн. поля в среде (в т. ч. и несимметричных) вызвано двумя обстоятельствами. Первое связано с тем, что два тензора натяжений $\sigma_{\alpha\beta}$ и $\sigma'_{\alpha\beta} = \sigma_{\alpha\beta} + \tau_{\alpha\beta}$ определяют одну и ту же наблюдаемую объёмную силу f_{α} , если $\partial \tau_{\alpha\beta}/\partial x_{\beta} = 0$, а т. к. система натяжений рассматривается как нек-рое вспомогат. построение, то тензоры $\sigma_{\alpha\beta}$ и $\sigma'_{\alpha\beta}$ эквивалентны. Второе обстоятельство заключается в том, что тензор натяжений эл.-магн. поля в среде представляет собой только часть полного тензора натяжений $\sigma_{\alpha\beta} = \sigma_{\alpha\beta}$

 $+\sigma_{\alpha\beta}^{\rm вещества}$. Разделение полного тензора натяжений на «полевую» и «вещественную» части может осуществляться разл. способами, каждый из к-рых обладает своими преимуществами.

В случае изотропной среды с диэлектрич. проницаемостью ϵ и магн. проницаемостью μ М. т. н. (5) симметричен и имеет вид

$$\sigma_{\alpha\beta} = \frac{1}{4\pi} \left[\epsilon E_{\alpha} E_{\beta} + \mu H_{\alpha} H_{\beta} - \frac{1}{2} \left(\epsilon E^{2} + \mu H^{2} \right) \right]. \quad (6)$$

Если поля E и H стационарны, то из соотношений (6) и (3) следует выражение для плотности объёмной силы:

$$f \equiv f_0 = \rho E + \frac{1}{c} [jH] - \frac{1}{8\pi} E^2 \text{grad } \epsilon - \frac{1}{8\pi} H^2 \text{grad} \mu. (7)$$

В М. т. н. (6) и соответственно в выражении для плотности объёмной силы (7) не учтена зависимость є и и от плотности среды, ответственная за возникновение магнито- и электрострикционных явлений — упругих деформаций, вызываемых в материальных средах эл.магн. полями.

Если поля E и H нестационарны, то из (6) и (3) следует, вместо (7), соотношение

$$f = f_0 + \frac{\varepsilon \mu}{4\pi c} \frac{\partial}{\partial t} [EH]. \tag{8}$$

Казалось бы, в рассматриваемом случае изотропной среды не возникает никаких затруднений. М. т. н. симметричен, нет разногласий в том, как он выглядит, и как будто бы однозначно интерпретируется соотношение (8), аналогичное соотношению (4) для случая вакуума: второе слагаемое в (8) естественно считать скоростью изменения плотности импульса эл.-магн. поля в среде, равной, следовательно,

$$g^{M} = \epsilon \mu [EH]/4\pi c$$

(такой считал плотность импульса в среде Γ . Минковский, H. Minkowski, 1908). Однако, согласно М. Абрагаму (М. Abraham, 1909), плотность импульса эл.-магн. поля в среде $\mathbf{g}^{\mathbf{A}} = [\mathbf{E}\mathbf{H}]/4\pi c$. Приняв для плотности импульса в среде выражение Абрагама, можно переписать соотношение (8) в виде

$$f = f_0 + f^{A} + \frac{1}{4\pi c} \frac{\partial}{\partial t} [EH].$$
 (9)

Теперь последнее слагаемое в (9) описывает скорость изменения плотности импульса эл.-магн. поля в среде, а величина

$$\mathbf{f}^{\mathbf{A}} = \frac{\varepsilon \mu - 1}{4\pi c} \frac{\partial}{\partial t} \left[\mathbf{E} \mathbf{H} \right] \tag{10}$$

представляет собой т. н. силу Абрагама. В 1975—77 предприняты попытки непосредств. измерения этой крайне малой силы. Объёмная сила, соответствующая силе Абрагама (10), была обнаружена в эксперименте канад. физиков (Walker G. B., Lahoz D., Walker G., «Can. J. Phys.», 1975, v. 53, p. 2577). Её существование свидетельствует в пользу выбора симметричного тензора энергии-импульса эл.-магн. поля в среде (и соответствующего симметричного М. т. н.) в форме Абра-

Лит.: Тамм И.Е., Основы теории электричества, 10 изд., М., 1989; Ландау Л.Д., Лифшин Е.М., Электродинамика сплошных сред, 2 изд., М., 1982; Гинзбург В. Л., Теоретическая физика и астрофизика, 3 изд., М., 1987. Ю. П. Степановский.

МА́КСВЕЛЛА УРАВНЕ́НИЯ

Содержание:

1.	Краткая история	33
Ζ.	Каноническая форма	33
3.	Максвелла уравнения в интегральной форме.	33
4.	Общая характеристика Максвелла уравнений	34
5.	Максвелла уравнения для комплексных амплитуд	34
6.	Алгебраические Максвелла уравнения	34
Ž.	Материальные уравнения	35
Ŕ	Граничные усповия	36
ğ.	Граничные условия	26
10	Максвелла уравнения в четырёхмерном пред-	90
		27
4.4	ставлении	07
49	лоренц-инвариантность максвелла уравнении.	31
14.	Лагранжиан для электромагнитного поля	38
13.	Единственность решений Максвелла уравнений	38
14.	Классификация приближений Максвелла урав-	
	нений	38
15.	Максвелла уравнения в различных системах	
	единиц	39

Максвелла уравнения — ур-ния, к-рым подчиняется (в пределах применимости классической макроскопич. электродинамики, см. Электродинамика классическая), электромагнитное поле в вакууме и сплошных средах.

1. Краткая история

Установлению М. у. предшествовал ряд открытий законов взаимодействий заряженных, намагниченных и токонесущих тел (в частности, законов Кулона, Био — Савара, Ампера). В 1831 М. Фарадей (М. Faraday) открыл закон эл.-магн. индукции и примерно в то же время ввёл понятие электрич. и магн. полей как само-стоят. физ. субстанций. Опираясь на фарадеевское представление о поле и введя ток смещения, равнозначный по своему магн. действию обычному электрич. току, Дж. К. Максвелл (J. C. Maxwell, 1864) сформу-лировал систему ур-ний, названную впоследствии ур-ниями Максвелла. М. у. функционально связывают электрич. и магн. поля с зарядами и токами и охватывают собой все известные закономерности макроэлектромагнетизма. Впервые о М. у. было доложено на за-седании Лондонского Королевского общества 27 окт. 1864. Первоначально Максвелл прибегал к вспомогат. механич. моделям «эфира», но уже в «Трактате об электричестве и магнетизме» (1873) эл.-магн. поле рассматривалось как самостоят. физ. объект. Физ. основа М. у.— принцип близкодействия, утверждающий, что передача эл.-магн. возмущений от точки к точке происходит с конечной скоростью (в вакууме со скоростью света с). Он противопоставлялся ньютоновскому принципу дальнодействия, сводящемуся к мгновенной передаче воздействий на любое расстояние $(c \to \infty)$. Матем. аппаратом теории Максвелла послужил векторный анализ, представленный в инвариантной форме через кватернионы Гамильтона. Сам Максвелл считал, что его заслуга состоит лишь в матем. оформлении идей Фарадея.

2. Каноническая форма

Канонич. форма записи, принятая ныне, принадлежит Г. Герцу (Н. Hertz) и О. Хевисайду (О. Heaviside) и основана на использовании не кватернионных, а векторных полей: напряжённости электрического поля Е, напряжённости магнитного поля Н, векторов электрической индукции **D** и магнитной индукции В. М. у. связывают их между собой, с плотностью электрического заряда р и плотностью электрического тока j, к-рые рассматриваются как источники:

$$[\nabla \boldsymbol{H}] = \frac{4\pi}{c} \boldsymbol{j} + \frac{1}{c} \frac{\partial \boldsymbol{D}}{\partial t}, \tag{1}$$

$$[\nabla E] = -\frac{1}{c} \frac{\partial B}{\partial t}, \qquad (2)$$

$$\nabla \boldsymbol{B} = 0, \tag{3}$$

$$\nabla \mathbf{D} = 4\pi \rho. \tag{4}$$

Здесь использована Γ аусса система единиц (о записи М. у. в др. системах см. в разделе 15). Входящие в (1) — (4) величины E, D, j являются истинными, или полярными, векторами (а величина ρ — истинным скаляром), поля H и B — псевдовекторами, или аксиальными еекторами. Все эти величины предполагаются непрерывными (вместе со всеми производными) Φ -цими времени t и координат r ($r_{\alpha} \equiv x_{\alpha}$, $\alpha = 1, 2, 3$). Следовательно, в ур-ниях (1) — (4) не учитывается ни дискретная структура электрич. зарядов и токов, ни квантовый характер самих полей. Учёт дискретности истинных источников может быть произведён даже в доквантовом (классич.) приближении с помощью Mоренца — Mаксеелла уравнений.

3. Максвелла уравнения в интегральной форме

Используя Гаусса — Остроградского формулу и Стокса формулу, ур-ниям (1) — (4) можно придать форму интегральных: