

$$\sigma_{ab} = \frac{1}{4\pi} \left[\varepsilon E_a E_b + \mu H_a H_b - \frac{1}{2} (\varepsilon E^2 + \mu H^2) \right]. \quad (6)$$

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

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

В М. т. н. (6) и соответственно в выражении для плотности объёмной силы (7) не учтена зависимость ε и μ 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

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

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,

$$g^M = \varepsilon \mu [EH]/4\pi c$$

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

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

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

$$f^A = \frac{\varepsilon \mu - 1}{4\pi c} \frac{\partial}{\partial t} [EH] \quad (10)$$

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., Laiho 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 Абрагама.

Лит.: Там же И. Е., Основы теории электричества, 10 изд., М., 1989; Ландau L. D., Лифшиц Е. М., Электродинамика сплошных сред, 2 изд., М., 1982; Гinzburg B. L., Теоретическая физика и астрофизика, 3 изд., М., 1987. Ю. П. Степановский.

МАКСВЕЛЛА УРАВНЕНИЯ

Содержание:

1. Краткая история	33
2. 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
7. Материальные уравнения	35
8. Границные условия	36
9. Двойственная симметрия Максвелла уравнений	36
10. Максвелла уравнения в четырёхмерном представлении	37
11. Лоренци-инвариантность Максвелла уравнений	37
12. Лагранжиан для электромагнитного поля	38
13. Единственность решений Максвелла уравнений	38
14. Классификация приближений Максвелла уравнений	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 (M. Faraday) открыл закон эл.-магн. индукции и примерно в то же время ввёл понятия электрич. и магн. полей как самостоят. 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) сформулировал 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 заседании Лондонского Королевского общества 27 окт. 1864. Первоначально Максвелл прибегал к всjomогат. 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 проходит с конечной скоростью (в вакууме со скоростью света c). Он противопоставлялся ньютоновскому принципу дальнодействия, сводящемуся к мгновенной передаче воздействий на любое расстояние ($c \rightarrow \infty$). 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 (H. Hertz) и О. Хевисайду (O. Heaviside) и основана на использовании не кватернионных, а векторных полей: напряжённости электрического поля E , напряжённости магнитного поля H , векторов электрической индукции D и магнитной индукции B . М. у. связывают их между собой, с плотностью электрического заряда ρ и плотностью электрического тока j , к-рые рассматриваются как источники:

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

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

$$\nabla B = 0, \quad (3)$$

$$\nabla D = 4\rho j. \quad (4)$$

Здесь использована Гаусса 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 скалярным), поля H и B — псевдовекторами, или аксиальными векторами. Все эти величины предполагаются непрерывными (вместе со всеми производными) ф-циями 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 докvantовом (классич.) приближении с помощью Лоренца — Максвелла уравнений.

3. Максвелла уравнения в интегральной форме

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