

Литература

1. Ferrara S., Zumino B. // Nucl. Phys. 1975. **B87**. P. 207.
2. Clark T.E., Piquet O., Sibold K. // Nucl. Phys. 1978. **B143**. P. 445.
3. Piquet O., Sibold K. // Nucl. Phys. 1982. **B196**. P. 428.
4. Piquet O., Sibold K. // Nucl. Phys. 1982. **B196**. P. 447.
5. Adler S.L., Bardeen W.A. // Phys. Rev. 1969. **182**. P. 1517.
6. Adler S.L., Collins J.C., Duncan A. // Phys. Rev. 1977. **D15**. P. 1712.
7. Novikov V.A., Shifman M.A., Vainstein A.I., Zakharov V.I. // Phys. Lett. 1985. **B157**. P. 169.
8. Tarasov O.V., Vladimirov V.A. // Phys. Lett. 1980. **B96**. P. 94.
9. Grisar M.T., Rocek M., Siegel W. // Phys. Rev. Lett. 1980. **45**. P. 1063.
10. Caswell W., Zanon D. // Phys. Lett. 1980. **B100**. P. 152.
11. Казаков Д.И. // Письма в ЖЭТФ. 1985. **41**. С. 272.
12. Shifman M., Vainstein A. // Nucl. Phys. 1986. **B277**. P. 456.
13. Konishi K. // Phys. Lett. 1984. **B135**. P. 439.
14. Clark T.E., Piquet O., Sibold K. // Nucl. Phys. 1979. **B159**. P. 1.
15. Novikov V., Shifman M., Vainstein A., Zakharov V. // Phys. Lett. 1985. **B166**. P. 329.
16. Jack I., Jones D.R.T., North C.G. // Nucl. Phys. 1997. **B486**. P. 479.
17. Jack I., Jones D.R.T. // E-print hep-ph/9707278.
18. Arkani-Hamed N., Mirayama H. // JHEP. 2000. **0006**. P. 030.
19. Soloshenko A., Stepanyantz K. // E-print hep-th/0203118.
20. Славнов А.А. // ТМФ. 1975. **23**. С. 3.
21. Bakeyev T., Slavnov A.A. // Mod. Phys. Lett. 1996. **A11**. P. 1539.
22. Pronin P.I., Stepanyantz K. // Phys. Lett. 1977. **B414**. P. 117.
23. Stepanyantz K. // E-print hep-th/0301167.
24. Siegel W. // Phys. Lett. 1979. **B84**. P. 193.
25. Siegel W. // Phys. Lett. 1980. **B94**. P. 37.
26. 'tHooft G., Veltman M. // Nucl. Phys. 1972. **B44**. P. 189.
27. Slavnov A. // Phys. Lett. 2001. **B518**. P. 195.
28. Slavnov A.A., Stepanyantz K. // E-print hep-th/0208006.
29. Пронин П., Розентул Б., Степаньянц К. // Вестн. Моск. ун-та. Физ. Астрон. 2003. № 3. С. 7 (Moscow University Phys. Bull. 2003. No. 3. P. 7).

Поступила в редакцию
18.04.03

УДК 537.611.3

МАКРОСКОПИЧЕСКОЕ ПРЕДСТАВЛЕНИЕ МАГНИТНОГО ПОЛЯ В ПРИСУТСТВИИ МАГНЕТИКА

Л. И. Антонов

(кафедра общей физики)

E-mail: lev@genphys.phys.msu.ru

На основании модели точечных магнитных моментов получены выражения для параметров макроскопического поля вектора намагниченности. Показано, что поле вектора намагниченности состоит из вихревой и потенциальной частей. Вид полученного разложения зависит от выбранной системы единиц. Проведено сравнение магнитного поля вектора намагниченности с электрическим полем вектора поляризации и показана их эквивалентность. По обсуждаемым проблемам сформулированы методические положения преподавания раздела «Электричество и магнетизм» в курсе физики.

Введение

В разделе «Электричество и магнетизм» курса физики традиционно рассматривается множество практических задач, которые с той или иной степенью успеха описываются различными идеализированными моделями. Важное место среди таких задач занимает макроскопическая магнитодинамика, в которой изучаются магнитные поля в пространстве, заполненном веществом. Вид уравнений магнитодинамики, а также смысл входящих в них величин, зависят от физической природы материальной среды. Однако имеется одно уравнение, которое справедливо для любой достаточно плотной среды. В рамках дипольной модели это уравнение связывает намагниченность \mathbf{M} , индукцию \mathbf{B} и напряженность

\mathbf{H} магнитного поля в веществе. В гауссовой системе единиц (СГС) и в системе Хевисайда–Лоренца (Кона) оно имеет вид соответственно:

$$\begin{aligned}\mathbf{B} &= \mathbf{H} + 4\pi\mathbf{M} \quad [1, \text{с. } 84], \\ \mathbf{B} &= \mathbf{H} + \mathbf{M} \quad [2, \text{с. } 76].\end{aligned}\tag{1}$$

В системе СИ в различных учебниках оно записывается по-разному:

$$\begin{aligned}\mathbf{B} &= \mu_0(\mathbf{H} + \mathbf{M}) \quad [3, \text{с. } 269], \\ \mathbf{B} &= \mathbf{H} + \mu_0\mathbf{M} \quad [4, \text{с. } 142], \\ \mathbf{B} &= \mu_0\mathbf{H} + \mathbf{M} \quad [5, \text{с. } 260],\end{aligned}\tag{2}$$

где μ_0 — магнитная постоянная. Проблема заключается не только в том, что существующие методи-

ческие требования, предложенные Международным союзом чистой и прикладной физики IUPAP [6], рекомендуют использовать в учебниках единую форму записи уравнений, но, главное, в неоднозначности определения физических величин, входящих в (1), (2).

В частности, при микроскопическом обосновании уравнений Максвелла в веществе в [7, с. 280] сказано: «...среднее значение напряженности микроскопического поля \vec{H}_{micro} называют магнитной индукцией и обозначают буквой $\mathbf{B} = \langle \vec{H}_{\text{micro}} \rangle$ » и далее «...напряженность макроскопического поля \mathbf{H} в магнетиках определяется соотношением $\mathbf{H} = \mathbf{B} - 4\pi\mathbf{M}$...» Аналогичное говорится и в [8, с. 152]. В то же время в [9, с. 210] сообщается: «...магнитная индукция в магнетике равна среднему по объему от микроскопического значения магнитной индукции внутри магнетика, $\mathbf{B} = \langle \mathbf{B}_{\text{micro}} \rangle$ » и «... $\langle \mathbf{B}_{\text{micro}} \rangle$ складывается из индукции $\mu_0\mathbf{H}$, создаваемой намагничивающей катушкой, и индукции, создаваемой поверхностными токами магнетика $\mu_0\mathbf{I}$...», т. е. $\mathbf{B} = \mu_0(\mathbf{H} + \mathbf{I})$.

Любопытные замечания приведены в [10, с. 387]: «Мы считаем \mathbf{B} фундаментальной величиной магнитного поля, так как отсутствие магнитного заряда означает, что $\text{div } \mathbf{B} = 0$. Из условия $\text{div } \mathbf{B} = 0$ следует, что среднее макроскопическое поле внутри вещества равно \mathbf{B} , а не \mathbf{H} ... В некоторых старых книгах \mathbf{H} трактуется как первичное магнитное поле, а \mathbf{B} определяется выражением $\mathbf{H} + 4\pi\mathbf{M}$ и называется магнитной индукцией. Даже некоторые современные авторы, считающие \mathbf{B} первичным полем, чувствуют себя обязанными называть его магнитной индукцией. ...Мы предлагаем для \mathbf{B} сохранить название магнитное поле, а \mathbf{H} будем называть полем \mathbf{H} , или даже магнитным полем \mathbf{H} ».

Аналогичные замечания в [3, с. 269] сводятся к следующему: «... \mathbf{H} не является чисто полевой величиной, поскольку включает в себя вектор \mathbf{M} , характеризующий намагниченность среды», в то же время в [11, с. 254] сказано: «...из \mathbf{H} выпадают токи намагничивания, остаются только токи проводимости...», а в [12, с. 294] и в [13, с. 222] соотношение (2) используется для определения вектора намагниченности.

Нет единства мнений и для единиц измерения полей \mathbf{B} и \mathbf{H} . Так, в [4, с. 143] говорится: «...я думаю, что \mathbf{H} удобно измерять в тех же единицах, что и \mathbf{B} , а не в единицах \mathbf{M} ... На самом деле это одна и та же единица, равная 10^{-4} единиц СИ». Аналогичное говорится в [11, с. 254]: «...между гауссом и эрстедом абсолютно нет никакой разницы. Это — разные названия одной и той же единицы. Следовало бы сохранить только одно из этих названий либо гаусс, либо эрстед». То же самое отмечается и в [10, с. 387]: «Нет никакой необходимости в другом названии единицы \mathbf{H} . Тем не менее люди, которые любят давать названия вещам, дали единице \mathbf{H} ее собственное название — эрстед». Однако авторы [13] и [14] имеют

противоположное мнение. Так, в [13, с. 222] утверждается: «...Различие размерностей напряженностей и индукций в системе единиц СИ отражает различие физического смысла этих величин, несущественное в случае вакуума, но не учитываемое в гауссовой системе также и в применении к материальным средам, когда его следует постоянно иметь в виду».

Для того чтобы как-то выделить те или иные свойства полей \mathbf{B} и \mathbf{H} , во многих учебниках проводят их сравнения с соответствующими электрическими полями напряженности \mathbf{E} и индукции \mathbf{D} в материальной среде. Так, в [7, с. 287] сказано: «...при формальном сравнении уравнений электрического и магнитного полей

$$\mathbf{D} = \mathbf{E} + 4\pi\mathbf{P} \quad \text{и} \quad \mathbf{B} = \mathbf{H} + 4\pi\mathbf{M}$$

создается впечатление о сходстве величин \mathbf{E} и \mathbf{H} с одной стороны, и \mathbf{D} и \mathbf{B} с другой, тогда как, по существу, аналогом напряженности макроскопического электрического поля \mathbf{E} является магнитная индукция \mathbf{B} , а аналогом электрической индукции \mathbf{D} — напряженность макроскопического магнитного поля \mathbf{H} . Коротко это соответствие записывается в форме

$$\mathbf{H} \leftrightarrow \mathbf{D}, \quad \mathbf{B} \leftrightarrow \mathbf{E}. \quad (3)$$

Подобное утверждение впервые делается в учебнике [14], написанном по материалу лекций, прочитанных еще в начале прошлого века. В частности, указав на соответствие между \mathbf{E} и \mathbf{B} и назвав их «силовыми» величинами, а также \mathbf{D} и \mathbf{H} , назвав их «количественными» величинами на с. 69 приводятся указанные выше аналогии (3). Далее же автор учебника [14] говорит о том, что такая аналогия (3) не имеет места для произвольного случая. В частности, в §13 говорится «...займемся поведением произвольных тел во внешнем магнитном поле... Действующие здесь законы аналогичны законам электростатики, при этом

$$\mathbf{H} \leftrightarrow \mathbf{E}, \quad \mathbf{B} \leftrightarrow \mathbf{D}. \quad (4)$$

Замечание, аналогичное (4), делается и в работе [7]. Отметим, что в учебниках, написанных в более позднее время, это замечание (4) в большинстве случаев уже не приводится, а указанные выше аналогии (3) рассматриваются как имеющие общий характер.

Можно и далее приводить несоответствия, которые имеют место в различных учебниках. Однако уже приведенных достаточно, чтобы запутать читателя. Отметим, что записанные здесь выдержки из различных учебников в большинстве своем физически обоснованы и не вызывают сомнений. Методическое изложение, однако, построено по внутренней логике каждого учебника, которая не соединяется с логикой других учебников, что и приводит к подобному результату. Эти несоответствия чрезвычайно затрудняют преподавание курса физики. Их можно исключить, если соотношение типа (1), (2) получить, опираясь на теорему о разложении поля вектора намагниченности на вихревую и потенциальную части с небольшим анализом полученного результата.

1. Макроскопическое представление поля вектора намагниченности

В соответствии с определением вектор намагниченности \mathbf{M} определяется соотношением [15, с. 8]

$$\mathbf{M} = \frac{d\mathbf{m}}{d\tau},$$

где $d\mathbf{m}$ — суммарный магнитный момент атомов магнетика в предельно малом, но макроскопическом объеме $d\tau$ [16]:

$$d\mathbf{m} = \sum_{i=1}^N \boldsymbol{\mu}_{ami},$$

а N — число частиц в объеме $d\tau$ с магнитными моментами $\boldsymbol{\mu}_{ami}$.

Описание поля вектора намагниченности опирается на дипольную модель, когда магнитный момент $d\mathbf{m} = \mathbf{M}d\tau$ (как и атомные магнитные моменты $\boldsymbol{\mu}_{ami}$) рассматривается как точечный. В этом случае магнитное поле можно описать [17, с. 32] с помощью скалярного магнитного потенциала $d\varphi_m$:

$$d\varphi_m = \frac{1}{4\pi} \frac{(d\mathbf{m}, \mathbf{r})}{r^3},$$

или с помощью векторного магнитного потенциала $d\mathbf{A}_m$:

$$d\mathbf{A}_m = \frac{\mu_0}{4\pi} \frac{[d\mathbf{m}, \mathbf{r}]}{r^3}.$$

Вне магнетика объема τ потенциалы магнитного поля распределения вектора намагниченности равны:

$$\varphi_m = \frac{1}{4\pi} \int_{\tau} \frac{(\mathbf{M}, \mathbf{r})}{r^3} d\tau, \quad (5)$$

$$\mathbf{A}_m = \frac{\mu_0}{4\pi} \int_{\tau} \frac{[\mathbf{M}, \mathbf{r}]}{r^3} d\tau. \quad (6)$$

Для напряженности $\mathbf{H}_m = -\text{grad } \varphi_m$ и индукции $\mathbf{B}_m = \text{rot } \mathbf{A}_m$ имеем

$$\mathbf{B}_m = \mu_0 \mathbf{H}_m = \frac{\mu_0}{4\pi} \int_{\tau} \left[\frac{3(\mathbf{M}, \mathbf{r})\mathbf{r}}{r^5} - \frac{\mathbf{M}}{r^3} \right] d\tau. \quad (7)$$

Записанные выше интегралы (5)–(7) внутри магнетика не сходятся в силу нарушения условия регулярности для этих функций на бесконечности [18, с. 335]. Поэтому эти выражения преобразуют с целью понижения показателя степени у r в знаменателе функций (5)–(7) на единицу. Преобразованные интегралы имеют вид [15, с. 27]:

$$\begin{aligned} \varphi_m &= \frac{1}{4\pi} \int_{\tau} \frac{\rho_m}{r} d\tau + \frac{1}{4\pi} \oint_S \frac{\sigma_m}{r} dS, \\ \mathbf{H}_m &= \frac{1}{4\pi} \int_{\tau} \rho_m \frac{\mathbf{r}}{r^3} d\tau + \frac{1}{4\pi} \oint_S \sigma_m \frac{\mathbf{r}}{r^3} dS, \end{aligned} \quad (8)$$

$$\begin{aligned} \mathbf{A}_m &= \frac{\mu_0}{4\pi} \int_{\tau} \frac{\mathbf{j}_m}{r} d\tau + \frac{\mu_0}{4\pi} \oint_S \frac{\mathbf{k}_m}{r} dS, \\ \mathbf{B}_m &= \frac{\mu_0}{4\pi} \int_{\tau} \frac{[\mathbf{j}_m, \mathbf{r}]}{r^3} d\tau + \frac{\mu_0}{4\pi} \oint_S \frac{[\mathbf{k}_m, \mathbf{M}]}{r^3} dS, \end{aligned} \quad (9)$$

где $\rho_m = -\text{div } \mathbf{M}$ и $\sigma_m = (\mathbf{n}, \mathbf{M})$ — объемные и поверхностные истоки, а $\mathbf{j}_m = \text{rot } \mathbf{M}$ и $\mathbf{k}_m = -[\mathbf{n}, \mathbf{M}]$ — объемные и поверхностные вихри вектора намагниченности. На поверхности S с внешней нормалью \mathbf{n} величины φ_m , \mathbf{H}_m , \mathbf{A}_m и \mathbf{B}_m удовлетворяют условиям:

$$(\mathbf{n}, (\mathbf{H}_m^{\text{ex}} - \mathbf{H}_m^{\text{in}})) = (\mathbf{n}, \mathbf{M}),$$

$$[\mathbf{n}, (\mathbf{H}_m^{\text{ex}} - \mathbf{H}_m^{\text{in}})] = 0,$$

$$\varphi_m^{\text{ex}} = \varphi_m^{\text{in}}$$

и

$$(\mathbf{n}, (\mathbf{B}_m^{\text{ex}} - \mathbf{B}_m^{\text{in}})) = 0,$$

$$[\mathbf{n}, (\mathbf{B}_m^{\text{ex}} - \mathbf{B}_m^{\text{in}})] = -\mu_0 [\mathbf{n}, \mathbf{M}],$$

$$\mathbf{A}_m^{\text{ex}} = \mathbf{A}_m^{\text{in}},$$

где индексами «ex» и «in» обозначены соответствующие величины вблизи поверхности раздела с внешней («ex») с учетом направления нормали \mathbf{n} и внутренней («in») стороны.

2. Потенциал Герца поля вектора намагниченности

Для описания поля вектора намагниченности используется также векторный магнитный потенциал Герца \mathbf{Z}_m (или просто вектор Герца), который в дипольной модели имеет вид [15, с. 28]

$$\mathbf{Z}_m = \frac{\mu_0}{4\pi} \int_{\tau} \frac{\mathbf{M}}{r} d\tau.$$

Выражение для вектора Герца является результатом решения уравнения Пуассона

$$\nabla^2 \mathbf{Z}_m = -\mu_0 \mathbf{M}$$

или с использованием векторного тождества $\text{rot}(\text{rot } \mathbf{Z}_m) = \text{grad}(\text{div } \mathbf{Z}_m) - \nabla^2 \mathbf{Z}_m$

$$\text{grad}(\text{div } \mathbf{Z}_m) - \text{rot}(\text{rot } \mathbf{Z}_m) = -\mu_0 \mathbf{M}. \quad (10)$$

Смысл вектора Герца заключается в том, что его истоки определяют скалярный магнитный потенциал

$$\varphi_m = -\frac{1}{\mu_0} \text{div } \mathbf{Z}_m, \quad (11)$$

а вихри — векторный магнитный потенциал

$$\mathbf{A}_m = \text{rot } \mathbf{Z}_m. \quad (12)$$

3. Разложение поля вектора намагниченности

Для напряженности \mathbf{H}_m и индукции \mathbf{B}_m магнитного поля намагниченного магнетика в соответствии с (11) и (12) будем иметь

$$\mathbf{H}_m = \frac{1}{\mu_0} \text{grad}(\text{div } \mathbf{Z}_m), \quad \mathbf{B}_m = \text{rot}(\text{rot } \mathbf{Z}_m).$$

Подставляя эти уравнения в (10), получим соотношение

$$\mathbf{M} = \frac{1}{\mu_0} \mathbf{B}_m - \mathbf{H}_m,$$

которое представляет теорему Гельмгольца о разложении поля вектора намагниченности на вихревую $\frac{1}{\mu_0} \mathbf{B}_m$ и потенциальную $-\mathbf{H}_m$ части.

Если обозначить вихревую и потенциальную части поля вектора намагниченности через \mathbf{M}_v и \mathbf{M}_p соответственно, то можно записать

$$\mathbf{M} = \mathbf{M}_v + \mathbf{M}_p,$$

где $\mathbf{M}_v = \frac{1}{\mu_0} \mathbf{B}_m$ и $\mathbf{M}_p = -\mathbf{H}_m$.

Разложение поля вектора намагниченности можно выполнить и в других системах единиц. В частности,

в системе единиц СГС:

$$\text{при } \mathbf{Z}_m = \int_{\tau} \frac{\mathbf{M}}{r} d\tau \quad \mathbf{M}_v = \frac{1}{4\pi} \mathbf{B}_m, \quad \mathbf{M}_p = -\frac{1}{4\pi} \mathbf{H}_m$$

$$\text{и } \mathbf{M} = \frac{1}{4\pi} \mathbf{B}_m - \frac{1}{4\pi} \mathbf{H}_m; \quad (13)$$

в системе Хевисайда–Лоренца (или Кона):

$$\text{при } \mathbf{Z}_m = \frac{1}{4\pi} \int_{\tau} \frac{\mathbf{M}}{r} d\tau \quad \mathbf{M}_v = \mathbf{B}_m, \quad \mathbf{M}_p = -\mathbf{H}_m$$

$$\text{и } \mathbf{M} = \mathbf{B}_m - \mathbf{H}_m; \quad (14)$$

в системе единиц СИ:

$$\text{при } \mathbf{Z}_m = \frac{\mu_0}{4\pi} \int_{\tau} \frac{\mathbf{M}}{r} d\tau \quad \mathbf{M}_v = \frac{1}{\mu_0} \mathbf{B}_m, \quad \mathbf{M}_p = -\mathbf{H}_m$$

$$\text{и } \mathbf{M} = \frac{1}{\mu_0} \mathbf{B}_m - \mathbf{H}_m. \quad (15)$$

Такое подробное описание поля вектора намагниченности обусловлено тем, что как в учебной, так и научной литературе отсутствует последовательное изложение этих вопросов, особенно в единицах системы СИ.

4. Самосогласованные уравнения для определения \mathbf{B}_m и \mathbf{H}_m

В п. 1 было отмечено, что с помощью тождественных преобразований и теорем о роторе и дивергенции [15, с. 26–27] можно составляющие вектора намагниченности — векторы \mathbf{B}_m и \mathbf{H}_m (или векторы

$\mathbf{M}_v = \frac{1}{\mu_0} \mathbf{B}_m$ и $\mathbf{M}_p = -\mathbf{H}_m$) представить в виде, подобном (8) и (9):

$$\mathbf{B}_m = \frac{\mu_0}{4\pi} \int_{\tau} \frac{[(\text{rot } \mathbf{M}), \mathbf{r}]}{r^3} d\tau + \frac{\mu_0}{4\pi} \int_S \frac{[\mathbf{r}, [\mathbf{n}, \mathbf{M}]]}{r^3} dS,$$

$$\mathbf{H}_m = \frac{1}{4\pi} \int_{\tau} (-\text{div } \mathbf{M}) \frac{\mathbf{r}}{r^3} d\tau + \frac{\mu_0}{4\pi} \int_S (\mathbf{n}, \mathbf{M}) \frac{\mathbf{r}}{r^3} dS.$$

Такого рода соотношения обычно называют самосогласованными, так как для определения \mathbf{B}_m и \mathbf{H}_m (или \mathbf{M}_v и \mathbf{M}_p) необходимо знать пространственное распределение величин \mathbf{B}_m и \mathbf{H}_m (или \mathbf{M}_v и \mathbf{M}_p).

Очень часто такие соотношения используют в качестве определения полей \mathbf{B}_m и \mathbf{H}_m . При этом значение производных $\text{rot } \mathbf{M}$ и $-\text{div } \mathbf{M}$, а также величин $-\mathbf{[n, M]}$ и (\mathbf{n}, \mathbf{M}) постулируются, как это делается, например, для случая однородной намагниченности [15, с. 32]. В других случаях величина намагниченности, как и ее пространственные производные определяются независимо, как результат внешнего воздействия магнитным полем, напряжением, радиацией и т.п. или являются эффектом спонтанной поляризации и требуют численного решения [18].

5. Поле электрических токов и намагниченного магнетика

Обычно соотношения (13)–(15) записываются в форме, когда кроме поля вектора намагниченности присутствует поле сторонних вихрей: «свободных» электрических токов \mathbf{j}_0 или токов смещения $\mathbf{j}_{dc} = \varepsilon_0 \frac{\partial \mathbf{E}}{\partial t}$, или тока поляризации $\mathbf{j}_p = \frac{\partial \mathbf{P}}{\partial t}$ и при этом, в соответствии с уравнением Максвелла, записанным в форме Д'Аламбера [15, с. 133] для поля токов, имеем

$$\text{rot } \mathbf{B}_0 = \mu_0 \text{rot } \mathbf{H}_0 = \mathbf{j}_0 + \mathbf{j}_{dc} + \mathbf{j}_p.$$

Поэтому вектор \mathbf{H}_0 следовало бы называть не напряженностью, а индукцией магнитного поля макроскопических токов, так как вектор \mathbf{H}_0 по смыслу является переобозначением вектора \mathbf{B}_0 или, как это имеет место в системе СИ, перенормированным значением вектора \mathbf{B}_0 . Однако использование вектора напряженности \mathbf{H}_0 для описания вихревого поля токов имеет исторические корни [7, с. 280–287] и широко используется в учебной литературе.

Вместе с тем «истинным» вектором напряженности может быть только потенциальный вектор, как это, например, имеет место в электростатике, где потенциальный вектор \mathbf{E}_0 называют напряженностью электрического поля макроскопических свободных зарядов.

В магнетизме при использовании модели «магнитных зарядов» их поле описывается потенциальным вектором \mathbf{H}_m и в соответствии с законом Кулона

его можно записать в форме

$$\mathbf{H}_m = \frac{1}{4\pi} \int_{\delta} \frac{\mathbf{r}}{r^3} dq_m,$$

где $dq_m = \rho_m d\tau$ и (или) $dq_m = \sigma_m dS$, а ρ_m и σ_m — объемная и поверхностная плотности «магнитных зарядов».

Таким образом, в пространстве, где одновременно существуют поле макроскопических токов, характеризующееся вектором \mathbf{B}_0 (или в единицах системы СИ $\mathbf{H}_0 = \frac{1}{\mu_0} \mathbf{B}_0$), и поле намагниченных магнетиков, состоящее из вихревой \mathbf{B}_m и потенциальной \mathbf{H}_m частей, поле $\mathbf{B} = \mathbf{B}_0 + \mathbf{B}_m$ — всегда вихревое, а поле $\mathbf{H} = \frac{1}{\mu_0} \mathbf{B}_0 + \mathbf{H}_m$ (или в СГС $\mathbf{H} = \mathbf{B}_0 + \mathbf{H}_m$) — сложное поле. Оно состоит из вихревой \mathbf{H}_0 ($\text{div } \mathbf{H}_0 = 0$) и потенциальной \mathbf{H}_m ($\text{rot } \mathbf{H}_m = 0$) частей.

Поле \mathbf{B} не имеет истоков, например, «магнитных зарядов», и определяется вихревыми макроскопическими токами и вихревой частью вектора намагниченности. Поле \mathbf{H} в свою очередь определяется вихревыми макроскопическими токами и потенциальной частью вектора намагниченности. Попытки придать полю \mathbf{B} или составляющим его полям \mathbf{B}_0 и \mathbf{B}_m также, как полю \mathbf{H} или составляющим его полям \mathbf{H}_0 и \mathbf{H}_m , иной смысл, лишены оснований и только запутывают читателя.

Так, например, использование условия $\text{div } \mathbf{B} = 0$ для оправдания отсутствия «магнитных зарядов» [10, с. 354] некорректно.

Соотношения, аналогичные (15), имеются в электростатике диэлектриков, когда поле вектора поляризации \mathbf{P} представляется в виде суперпозиции составляющих его индукции \mathbf{D}_e и напряженности \mathbf{E}_e [19]:

$$\mathbf{P} = \mathbf{D}_e - \epsilon_0 \mathbf{E}_e,$$

а для внешнего (стороннего) поля, как правило, поля свободных электрических зарядов:

$$\mathbf{D}_0 = \epsilon_0 \mathbf{E}_0,$$

где ϵ_0 — электрическая постоянная. Индукция \mathbf{D}_0 (или напряженность \mathbf{E}_0) стороннего поля является чисто потенциальным вектором ($\text{rot } \mathbf{E}_0 = \text{rot } \mathbf{D}_0 = 0$, за исключением случая, когда присутствует электромагнитная индукция $\text{rot } \mathbf{E}_u = -\partial \mathbf{B} / \partial t$). Поэтому в уравнении

$$\mathbf{P} = \mathbf{D} - \epsilon_0 \mathbf{E},$$

где $\mathbf{D} = \mathbf{D}_0 + \mathbf{D}_e$ и $\mathbf{E} = \mathbf{E}_0 + \mathbf{E}_e$, поле вектора \mathbf{D} — сложное поле, состоящее из вихревой \mathbf{D} и потенциальной \mathbf{D}_0 частей, а поле вектора \mathbf{E} всегда потенциальное с вихревой компонентой \mathbf{E}_u .

Записанные выше условия для векторов \mathbf{B} , \mathbf{H} и \mathbf{D} , \mathbf{E} показывают, что их сравнение (т. е. установление их эквивалентности) в форме (3) или (4) невозможно в силу того, что они имеют различные составляющие. Например, сравнивать поля $\mathbf{B} \leftrightarrow \mathbf{E}$ нельзя, так как \mathbf{B} — чисто вихревое поле, а \mathbf{E} — сложное поле.

Можно говорить лишь об эквивалентности полей, составляющих вектор поляризации \mathbf{D}_e и \mathbf{E}_e и вектор намагниченности \mathbf{B}_m и \mathbf{H}_m , когда

$$\mathbf{P} \leftrightarrow \mathbf{M}, \text{ то } \mathbf{D}_e \leftrightarrow \frac{1}{\mu_0} \mathbf{B}_m \text{ и } \epsilon_0 \mathbf{E}_e \leftrightarrow \mathbf{H}_m,$$

так как они являются результатом решения эквивалентных уравнений [19]:

$$\mathbf{D}_e = \epsilon_0 \text{rot}(\text{rot } \mathbf{Z}_e), \quad \mathbf{E}_e = \text{grad}(\text{div } \mathbf{Z}_e),$$

$$\mathbf{Z}_e = \frac{1}{4\pi\epsilon_0} \int_{\tau} \frac{\mathbf{P}}{r} d\tau,$$

$$\mathbf{B}_m = \text{rot}(\text{rot } \mathbf{Z}_m), \quad \mathbf{H}_m = \frac{1}{\mu_0} \text{grad}(\text{div } \mathbf{Z}_m),$$

$$\mathbf{Z}_m = \frac{\mu_0}{4\pi} \int_{\tau} \frac{\mathbf{M}}{r} d\tau,$$

где \mathbf{Z}_e — электрический потенциал Герца.

Введение полей \mathbf{B} и \mathbf{H} имеет смысл только при описании поля вектора намагниченности в среде, когда $\mathbf{M} \neq 0$, ибо когда в какой-то области $\mathbf{M} = 0$, поля \mathbf{B} и \mathbf{H} в этой области полностью эквивалентны. Можно показать также, что поля \mathbf{B} и \mathbf{H} при анализе свойств магнетиков имеют альтернативный смысл [20, 21], позволяющий применять в описании либо поле вектора \mathbf{B} , либо поле вектора \mathbf{H} .

6. Теорема о разложении для однородной намагниченности

При использовании приведенной здесь теоремы о разложении поля вектора намагниченности на вихревую и потенциальную части в педагогическом процессе удобно рассматривать частный случай разложения, когда намагниченность магнетика однородна. При этом так как $\mathbf{M} = \text{const}$, имеем [15]

$$\mathbf{Z}_m = \mu_0 \mathbf{M} \Psi, \quad \mathbf{A}_m = \mu_0 [\mathbf{M}, \mathbf{h}], \quad \varphi_m = (\mathbf{M}, \mathbf{h}),$$

$$\mathbf{B}_m = \mu_0 \text{rot}[\mathbf{M}, \mathbf{h}], \quad \mathbf{H}_m = -(\mathbf{M}, \nabla) \mathbf{h}, \quad (16)$$

где

$$\Psi = \frac{1}{4\pi} \int_{\tau} \frac{1}{r} d\tau \text{ и } \mathbf{h} = -\text{grad } \Psi = \frac{1}{4\pi} \int_{\tau} \frac{\mathbf{r}}{r^3} d\tau.$$

Учитывая, что $\text{rot}[\mathbf{M}, \mathbf{h}] = -(\mathbf{M}, \nabla) \mathbf{h} + \mathbf{M} \text{div } \mathbf{h}$, а также, что $\text{div } \mathbf{h} = 1$, получим (10).

7. Единицы измерения параметров магнитного поля

Отметим, что составляющие поля одного и того же вектора \mathbf{M} , т. е. величины \mathbf{B}_m и \mathbf{H}_m , целесообразно измерять единицами одинаковой размерности, а называть их можно и по-разному, так как это, например, делается в гауссовой системе единиц. В единицах системы СИ, которую мы здесь используем, размерность величины \mathbf{Z}_m не определена в рекомендациях IUPAP [6]. Это, а также введение в формулы (6) размерной постоянной μ_0 , приводит к

произволу в выборе единиц измерения величин \mathbf{Z}_m , φ_m , \mathbf{A}_m , \mathbf{H}_m и \mathbf{V}_m , как это отмечено в формулах (1), (2). Аналогичное обстоятельство имеет место и при описании поля поляризованного диэлектрика. Таким образом, в педагогическом процессе в разделе «Электричество и магнетизм» курса физики применение системы СИ ограничивает логическое восприятие студентами физических моделей по сравнению с системами Гаусса или Хевисайда–Лоренца.

Детальное обсуждение представленных здесь научно-методических проблем выполнено в работах [15] и [19] (в более сжатом виде статья опубликована в журнале УФН. **173**, № 11. С. 1241).

Литература

1. Терлецкий Я.П., Рыбаков Ю.П. Электродинамика. М., 1990.
2. Можен Ж. Механика электромагнитных сред. М., 1991.
3. Матвеев А.Н. Электричество и магнетизм. М., 1983.
4. Фейнман Р., Лейтон Р., Сэндс М. Фейнмановские лекции по физике. Т. 7. М., 1977.
5. Телеснин Р.В., Яковлев В.Ф. Курс физики. Электричество. М., 1969.
6. Обозначения, единицы измерения и терминология в физике (документ UIP 20, 1978) // УФН. 1979. **129**, № 2. С. 328.
7. Тамм И.Е. Основы теории электричества. М., 1989.

8. Ландау Л.Д., Лифшиц Е.М. Электродинамика сплошных сред. Т. 8. М., 1982.
9. Калашников С.Г. Электричество и магнетизм. М., 1985.
10. Парселл Э. Электричество и магнетизм. М., 1983.
11. Сивухин Д.В. Общий курс физики. Т. 3. Электричество. М., 2002.
12. Зильберман Г.Е. Электричество и магнетизм. М., 1976.
13. Новожилов Ю.В., Яппа Ю.А. Электродинамика. М., 1978.
14. Зоммерфельд А. Электродинамика. М., 1958.
15. Антонов Л.И., Лукашева Е.В., Миронова Г.А., Скачков Д.Г. // Препринт физ. ф-та МГУ № 3/2002.
16. Магнетизм и магнитные материалы: Терминологический справочник / Под ред. Ф.В. Лисовского, Л.И. Антонова. М., 1997.
17. Антонов Л.И., Больных И.К., Лукашева Е.В. и др. // Препринт физ. ф-та МГУ № 1/2002.
18. Тихонов А.Н., Самарский А.А. Уравнения математической физики. М., 1999.
19. Антонов Л.И., Больных И.К., Лукашева Е.В. и др. // Препринт физ. ф-та МГУ № 3/2001.
20. Антонов Л.И., Миронова Г.А., Лукашева Е.В., Селиверстов А.В. // Препринт физ. ф-та МГУ № 6/1999.
21. Антонов Л.И., Лукашева Е.В., Миронова Г.А., Малова Т.И. // Препринт физ. ф-та МГУ № 5/1999.

Поступила в редакцию
03.03.03

УДК 530.12

ДВИЖЕНИЕ МАССИВНЫХ ЧАСТИЦ В СТАТИЧЕСКОЙ СФЕРИЧЕСКИ СИММЕТРИЧНОЙ МЕТРИКЕ В СКАЛЯРНО-ТЕНЗОРНОЙ ТЕОРИИ ГРАВИТАЦИИ

Х. Х. Эрнандес

(кафедра квантовой теории и физики высоких энергий)

E-mail: denisov@srd.sinp.msu.ru

Проведено исследование влияния скалярного заряда на траекторию движения массивных частиц в случае сферически симметричной модели. Показано как действует гравитационное поле скалярной звезды на смещение перицентра траектории массивных тел и согласованность данной теории с предсказаниями ОТО при отсутствии скалярного источника в пределах Солнечной системы.

Как показано в предыдущих работах [1, 2], гравитационному полю скалярной звезды соответствуют компоненты метрического тензора, разложение которых в случае $\xi \sim r_g^2$ и $wsQ^2/r^4 \sim \xi/r^2$ имеет вид:

$$\begin{aligned} \tilde{g}_{00} &= 1 - \frac{r_g}{r} + \frac{r_g^2}{2r^2} - \frac{r_g\sqrt{\xi}}{2r^2} - \frac{wsQ^2}{r^4}, \\ \tilde{g}_{rr} &= - \left[1 + \frac{r_g}{r} + \frac{r_g^2}{2r^2} + \frac{r_g\sqrt{\xi}}{2r^2} - \frac{Q^2}{r^4}(b + ws) \right], \\ \tilde{g}_{\varphi\varphi} &= -r^2 \left[1 + \frac{r_g}{r} - \frac{\sqrt{\xi}}{r} + \frac{r_g^2}{2r^2} - \frac{r_g\sqrt{\xi}}{2r^2} - \frac{wsQ^2}{r^4} \right], \end{aligned} \quad (1)$$

где r_g — гравитационный радиус центра тяготения (скалярной звезды зарядом Q), $\xi = 32\pi\lambda Q^2$, а b, p, s, w и λ — постоянные величины нашей теории.

Прежде чем приступить к изучению новых эффектов, которые будут проявляться в движении массивных пробных частиц из-за наличия скалярного гравитационного заряда, сделаем следующее замечание: так как переменная r псевдориманова пространства-времени (1) является координатной величиной, представляющей определенный выбор деления радиальной оси, то мы можем, не ограничивая общности,