

## О ПОНДЕРОМОТОРНЫХ СИЛАХ ВЗАИМОДЕЙСТВИЯ ЭЛЕКТРОМАГНИТНОГО ПОЛЯ И УСКОРЕННО ДВИЖУЩЕГОСЯ МАТЕРИАЛЬНОГО КОНТИНУУМА С УЧЕТОМ КОНЕЧНОСТИ ДЕФОРМАЦИЙ

Л. И. Седов

(Москва)

Рассматривается макроскопическое движение материальной сплошной среды, взаимодействующей с электромагнитным полем. В излагаемых выводах универсального характера свойства среды детально не конкретизируются; однако учитывается возможное взаимодействие движущейся и деформирующейся среды с электромагнитным полем, вызванное наличием в среде электрических токов, а также явлениями электрической поляризации и намагничивания среды.

Для пондеромоторных сил разные авторы дают различные по своему существу формулы, и при этом эти формулы приводятся только для отдельных частных случаев. Такое положение связано с возможностью различного определения тензора энергии импульса электромагнитного поля и сложностью физической проблемы о свойствах среды.

Для описания электромагнитного поля в среде вводятся следующие характеристики электромагнитной природы:

$$\mathbf{E}, \quad \mathbf{H}, \quad \mathbf{D} = \mathbf{E} + 4\pi\mathbf{P}, \quad \mathbf{B} = \mathbf{H} + 4\pi\mathbf{M}, \quad \mathbf{j}, \quad \rho_e \quad (1)$$

Здесь  $\rho_e$  — плотность распределения зарядов, остальные обозначения обычные [1]. Эти величины, вводимые для инерциальных систем координат, удовлетворяют незамкнутой системе уравнений Максвелла [1].

Как известно [2], для написания преобразованных уравнений Максвелла в любой криволинейной подвижной системе координат удобно пользоваться тензорной формой уравнений Максвелла, написанных в четырехмерной форме в псевдоевклидовом пространстве Миньковского. Во всем пространстве Миньковского метрика может быть определена квадратичной формой

$$ds^2 = -dx^{1^2} - dx^{2^2} - dx^{3^2} + c^2 dt^2 = g_{ij} dx^i dx^j \quad (2)$$

Здесь  $c$  — скорость света.

Совокупность действительных значений переменных  $x^1, x^2, x^3, x^4 = t$  образует псевдоевклидово пространство, определенное в инерциальной декартовой системе отсчета.

Как известно, всякое преобразование

$$x^i = x^i(y^1, y^2, y^3, y^4 = t') \quad (3)$$

для которого выполняется равенство

$$ds^2 = -dy^{1^2} - dy^{2^2} - dy^{3^2} + c^2 dt'^2 = g_{ij} dy^i dy^j \quad (4)$$

является линейным и называется преобразованием Лоренца [3].

Трехмерные векторы (1) могут быть определены в любой инерциальной системе координат. Для получения формул преобразования трехмерных векторов (1) при четырехмерных преобразованиях Лоренца следует ввести два антисимметричных четырехмерных тензора второго порядка  $F$  и  $H$ , компоненты которых в инерциальных декартовых системах определены матрицами<sup>1</sup>

$$F = \| F_{ij} \| = \begin{vmatrix} 0 & B^3 & -B^2 & cE_1 \\ -B^3 & 0 & B^1 & cE_2 \\ B^2 & -B^1 & 0 & cE_3 \\ -cE_1 & -cE_2 & -cE_3 & 0 \end{vmatrix} \quad (5)$$

$$H = \| H_{ij} \| = \begin{vmatrix} 0 & H^3 & -H^2 & cD_1 \\ -H^3 & 0 & H^1 & cD_2 \\ H^2 & -H^1 & 0 & cD_3 \\ -cD_1 & -cD_2 & -cD_3 & 0 \end{vmatrix}$$

Уравнения Максвелла можно написать в формах

$$\text{rot } \mathbf{E} = -\frac{1}{c} \frac{\partial \mathbf{B}}{\partial t}, \quad \text{div } \mathbf{B} = 0 \quad \text{или} \quad \nabla_l F_{ik} + \nabla_k F_{li} + \nabla_i F_{kl} = 0 \quad (6)$$

$$\text{rot } \mathbf{H} = \frac{4\pi}{c} \mathbf{j} + \frac{1}{c} \frac{\partial \mathbf{D}}{\partial t}, \quad \text{div } \mathbf{D} = 4\pi \rho_e \quad \text{или} \quad \nabla_k H_i^k = \frac{4\pi}{c} I_i \quad (7)$$

Здесь  $I_1 = -j_1$ ;  $I_2 = -j_2$ ;  $I_3 = -j_3$ ;  $I_4 = \rho_e c^2$  — ковариантные компоненты четырехмерного вектора электрического тока.

При преобразованиях Лоренца и при любых преобразованиях только пространственных координат антисимметричным тензорам  $F_{ij}$  и  $H_{ij}$  можно поставить в соответствие векторы  $\mathbf{B}$ ,  $\mathbf{E}$  и  $\mathbf{H}$ ,  $\mathbf{D}$ .

Переход от компонент этих векторов в системе  $x^\alpha$ ,  $t$  к аналогичным компонентам векторов в системе  $y^\alpha$ ,  $t'$  получается из общих правил для преобразования тензорных компонент  $F_{ij}$  и  $H_{ij}$ . В отличие от векторов  $\mathbf{E}$ ,  $\mathbf{D}$ ,  $\mathbf{H}$ ,  $\mathbf{B}$  тензоры  $F$  и  $H$  их компоненты  $F_{ij}$ ,  $H_{ij}$  и тензорные уравнения (6) и (7) имеют смысл для любой неинерциальной системы. Таким образом, тензорные уравнения (6) и (7) выражают инвариантные физические закономерности, не зависящие от выбора системы координат, которые в инерциальных системах координат представляются уравнениями Максвелла.

В неинерциальных системах координат, например, в системе координат, полученной из данной инерциальной при помощи преобразования Галилея в ньютоновском смысле (без лоренцевских сокращений длин и времени), преобразованные компоненты в матрицах (5) также можно

<sup>1</sup> Здесь и в дальнейшем в общих выражениях и при суммировании латинские индексы  $i, j, k, l \dots$  принимают значения 1, 2, 3, 4; греческие индексы  $\alpha, \beta, \gamma, \dots$  — значения 1, 2, 3.

Дальше при оперировании трехмерными или четырехмерными тензорами поднятие или опускание индексов осуществляется соответственно при помощи метрических тензоров  $g^*_{\alpha\beta}$  или  $g_{\alpha\beta}$ , определенных квадратичными формами

$$dl^2 = g^*_{\alpha\beta} dx^\alpha dx^\beta, \quad ds^2 = g_{ij} dx^i dx^j = -dl^2 + 2g_{4\alpha} dx^\alpha dt + g_{44} dt^2$$

рассматривать как некоторые соответствующие векторы  $V^*$ ,  $E^*$  и  $H^*$ ,  $D^*$ . Однако эти векторы только в приближенном смысле при малых скоростях подвижной системы можно рассматривать как векторы  $V$ ,  $E$  и  $H$ ,  $D$ .

Для определения пондеромоторных сил необходимо вводить тензор энергии импульса с компонентами  $S_i^j$  для электромагнитного поля. Общие формулы для компонент четырехмерной пондеромоторной силы в любой системе координат имеют вид

$$F_i = - \nabla_k S_i^k \quad (8)$$

Законы изменения импульса и энергии для системы, составленной из поля плюс материальная среда, можно представить в виде

$$\nabla_k T_i^k = F_i + G_i, \quad \text{или} \quad \nabla_k (T_i^k + S_i^k) = G_i \quad (9)$$

Здесь  $G_i$  — компоненты четырехмерного вектора внешних сил. Во многих случаях можно принять, что  $G_i = 0$ . Компоненты тензора энергии импульса среды и поля как одной системы представляются суммой

$$I_i^k = T_i^k + S_i^k$$

В общем случае тензор энергии импульса среды  $T_i^k$  характеризует физические свойства и внутренние взаимодействия в среде; этот тензор также имеет электромагнитную природу, так как внутренние напряжения в материальной среде обусловлены либо столкновениями частиц, либо непосредственным взаимодействием атомов и молекул на расстояниях, больших по сравнению с размерами элементарных частиц, из которых они составлены. Как известно, в обоих случаях эти микроскопические взаимодействия имеют электромагнитную природу. По соответствующим определениям модели сплошной среды компоненты  $T_i^k$  связаны с метрическим тензором, с вектором четырехмерной скорости точек среды, с термодинамическими функциями состояния и с характеристиками диссипативных механизмов в среде<sup>1</sup>.

Разделение общего тензора энергии импульса  $I_i^k$  на сумму  $T_i^k + S_i^k$  для материальной среды и поля связано непосредственно с разделением общей электромагнитной силы, действующей на выделенную мысленно частицу среды: на массовую силу и на поверхностную. Поверхностные внутренние напряжения в среде определены компонентами тензора  $T_{\alpha..}^{\beta}$ , а массовые электромагнитные силы компонентами вектора  $F_\alpha = - \nabla_k S_{\alpha..}^k$ .

Очевидно, что при однозначном определении тензора  $I_i^k$ , что существенно физически, тензоры  $T_i^k$  и  $S_i^k$  могут быть определены все же по-разному, и это связано по существу с различными способами разделения одной электромагнитной системы на две взаимодействующие электромагнитные системы.

Существенно, чтобы после выбора  $S_i^k$  для поля, тензор  $T_i^k$  для материальной среды должен определяться с учетом выбора  $S_i^k$  однозначным способом.

<sup>1</sup> Тензор  $T$  и его компоненты  $T_i^k$  можно рассматривать как функции постоянных и переменных тензорных и скалярных параметров, определяющих структуру, физическое состояние и внутренние процессы для бесконечно малых частиц.

На основании сказанного очевидно, что можно фиксировать тензор  $S_i^k$  с известным произволом, это обстоятельство послужило основой для многочисленных дискуссий и для вывода разными авторами [1, 3-5] различных формул для пондеромоторных сил, причем этот вопрос зачастую рассматривался совсем независимо от выбора тензора  $T_i^k$  для материальной среды.

Рассмотрим формулы для пондеромоторных сил, когда тензор  $S_i^k$  в любой системе координат определен по тензорной формуле Миньковского

$$S_i^k = -\frac{1}{4\pi} \left[ F_{mi} H^{mk} - \frac{1}{4} \delta_i^k F_{mn} H^{mn} \right] \quad (10)$$

Тензор Миньковского в общем случае несимметричен, т. е.

$$S_{ij} \neq S_{ji}$$

Пользуясь формулой (10) и условиями антисимметрии для  $F_{ij}$  и  $H_{ij}$ , на основании уравнений (6) и (7) получим<sup>1</sup>

$$F_i = \frac{1}{c} F_{mi} I^m - \frac{1}{16\pi} [F_{mk} \nabla_i H^{mk} - H^{mk} \nabla_i F_{mk}] \quad (11)$$

Тензорные уравнения (6), (7) и формулы (10) и (11) верны в любой подвижной и вообще криволинейной системе координат.

Наряду с тензорами  $F$  и  $H$ , можно ввести еще антисимметричный тензор  $P$ , определенный равенствами

$$P = \frac{1}{4\pi} (F - H), \quad \|P_{ij}\| = \begin{vmatrix} 0 & M^3 & -M^2 & -cP_1 \\ -M^3 & 0 & M^1 & -cP_2 \\ M^2 & -M^1 & 0 & -cP_3 \\ cP_1 & cP_2 & cP_3 & 0 \end{vmatrix} \quad (12)$$

В инерциальной системе координат тензор  $P$  образован при помощи трехмерных векторов электрической поляризации  $P$  ( $P_1, P_2, P_3$ ) и намагниченности  $M$  ( $M^1, M^2, M^3$ ). При помощи тензора  $P$  формулу (11) можно написать в виде

$$F_i = \frac{1}{c} F_{mi} I^m + \frac{1}{4} [F_{mk} \nabla_i P^{mk} - P^{mk} \nabla_i F_{mk}] \quad (13)$$

первый член в формулах (11) и (13) определяет силу Лоренца, второй член обращается в нуль при отсутствии поляризации или намагниченности, символы  $\nabla_i$  означают ковариантные четырехмерные производные.

Если система отсчета инерциальная, то в связи с тензорами  $F$  и  $P$  можно ввести систему трехмерных векторов (1). В инерциальной системе координат формулу (13) можно переписать в виде

$$F^\alpha = \rho_e E_\alpha + \frac{1}{c} [\mathbf{j} \times \mathbf{B}]_\alpha + \frac{1}{2} \left[ \mathbf{P} \frac{\partial \mathbf{E}}{\partial x^\alpha} - \mathbf{E} \frac{\partial \mathbf{P}}{\partial x^\alpha} + \mathbf{M} \frac{\partial \mathbf{B}}{\partial x^\alpha} - \mathbf{B} \frac{\partial \mathbf{M}}{\partial x^\alpha} \right] \quad (14)$$

<sup>1</sup> При выводе (11) учтено, что на основании (6)

$$H^{mk} \nabla_k F_{mi} = \frac{1}{2} H^{mk} \nabla_i F_{mk}$$

где четырехмерные контравариантные компоненты силы  $F^\alpha$  соответствуют пространственным трехмерными ковариантным компонентам силы. Формула (14) сохраняет свой вид при переходе от декартовой к криволинейной пространственной системе координат.

Из уравнения (13) в инерциальной системе координат при  $i = 4$  получим <sup>1</sup>

$$F^4 c^2 = F_4 = \mathbf{E} \cdot \mathbf{j} + E_\beta \frac{\partial P^\beta}{\partial t} + B_\beta \frac{\partial M^\beta}{\partial t} - \frac{\partial}{\partial t} \frac{E_\beta P^\beta + B_\beta M^\beta}{2} \quad (15)$$

Формулы (14) и (15) непосредственно пригодны для определения ponderomotorных сил через систему векторов (1), когда материальная среда покоится или находится в состоянии инерциального трансляционного движения. В последнем случае, если векторы  $\mathbf{E}$ ,  $\mathbf{P}$ ,  $\mathbf{B}$  и  $\mathbf{M}$  определены в инерциальной системе отсчета, связанной с телом, то в формуле (15) член  $\mathbf{E} \cdot \mathbf{j}$  дает джоулево-тепло, член  $E_\beta \partial P^\beta / \partial t + B_\beta \partial M^\beta / \partial t$  можно рассматривать как макроскопический приток энергии от поля к телу за счет микроскопических механизмов поляризации и намагничивания тела, а величину  $1/2 (E_\beta P^\beta + B_\beta M^\beta)$  удобно включить во внутреннюю энергию материальной среды.

Легко видеть, что в формулах (14) во втором члене и в (15) всюду можно компоненты вектора  $\mathbf{B}$  заменить компонентами вектора  $\mathbf{H}$ .

Если тело движется ускоренно и деформируется, то можно пользоваться формулой (13), которая применима в любой системе координат; в частности, и в сопутствующей подвижной лагранжевой системе координат, в которой трехмерные скорости всех точек среды всегда равны нулю <sup>2</sup>.

В рамках специальной теории относительности пространство — время образует четырехмерное псевдоевклидово пространство, поэтому в качестве инерциальной системы отсчета  $K$  можно взять декартову систему координат  $x^1, x^2, x^3, x^4 = t$ , в которой метрика дана формулой (2).

В подвижной сопутствующей системе координат  $L (\xi^1, \xi^2, \xi^3, \xi^4 = t^\wedge)$  для метрики имеем

$$ds^2 = g^\wedge_{ij} d\xi^i d\xi^j, \quad g^\wedge_{ij} (\xi^k) \quad (16)$$

Так как координаты  $x^i$  и  $\xi^i$  взяты в одном и том же псевдоевклидовом пространстве, то существуют функциональные соотношения <sup>3</sup>

$$x^i = x^i (\xi^1, \xi^2, \xi^3, t^\wedge) \quad (17)$$

которые определяют собой закон движения рассматриваемого континуума.

<sup>1</sup> Формула (15) получается как следствие векторного равенства

$$\mathbf{\Pi} = S_4^\alpha \mathbf{e}_\alpha = \frac{c}{4\pi} \mathbf{E} \times \mathbf{H}$$

которое верно для различных определений тензоров энергии импульса поля, в частности, как по Миньковскому, так и по Абрагаму.

<sup>2</sup> Задание трехмерного поля скоростей в функции времени в некоторой фиксированной системе координат позволяет индивидуализировать точки континуума и, таким образом, ввести лагранжевы системы координат.

<sup>3</sup> Согласно (17), связь между  $x^\alpha, t$  и  $\xi^\alpha, t^\wedge$  взаимно однозначна в конечной области.

Для компонент четырехмерной скорости имеем:

в системе  $K$  (18)

$$u^\alpha = \left( \frac{dx^\alpha}{ds} \right)_{\xi^\alpha} = \left( \frac{\partial x^\alpha}{\partial t} \right)_{\xi^\alpha} \left( \frac{\partial t}{\partial s} \right)_{\xi^\alpha}, \quad u^4 = \left( \frac{\partial t}{\partial s} \right)_{\xi^\alpha} = \frac{1}{\sqrt{c^2 - v^2}} \quad \left( v^2 = \sum_\alpha \left( \frac{\partial x^\alpha}{\partial t} \right)^2 \right)$$

в системе  $L$  (19)

$$u^{\hat{\alpha}} = \frac{d\xi^\alpha}{ds} = 0, \quad u^{\hat{4}} = \frac{dt^{\hat{}}}{ds} = \frac{1}{\sqrt{g^{\hat{44}}}}$$

При помощи (17) и (18) для компонент  $g^{\hat{ij}}$  можно написать формулы

$$\begin{aligned} g^{\hat{\alpha}\beta} &= - \sum_{\gamma=1}^3 \frac{\partial x^\gamma}{\partial \xi^\alpha} \frac{\partial x^\gamma}{\partial \xi^\beta} + c^2 \left( \frac{\partial t}{\partial \xi^\alpha} \right)_{t^{\hat{}}} \left( \frac{\partial t}{\partial \xi^\beta} \right)_{t^{\hat{}}} \\ g^{\hat{\alpha}4} &= g^{\hat{4}\alpha} = \left[ - \sum_{\gamma=1}^3 \frac{\partial x^\gamma}{\partial \xi^\alpha} \frac{\partial x^\gamma}{\partial t} + c^2 \frac{\partial t}{\partial \xi^\alpha} \right] \left( \frac{\partial t}{\partial t^{\hat{}}} \right)_{\xi^\alpha} \\ g^{\hat{44}} &= - \sum_{\gamma=1}^3 \left( \frac{\partial x^\gamma}{\partial t^{\hat{}}} \right)^2 + c^2 \left( \frac{\partial t}{\partial t^{\hat{}}} \right)_{\xi^\alpha}^2 = (c^2 - v^2) \left( \frac{\partial t}{\partial t^{\hat{}}} \right)_{\xi^\alpha} \end{aligned} \quad (20)$$

Для каждой точки  $M$  ( $\xi^1, \xi^2, \xi^3$ ) подвижного континуума  $L$  в каждый момент времени  $t$  можно выбрать собственную инерциальную систему координат  $K$  так, чтобы трехмерная скорость  $v$  точки  $M$  в системе  $K$  равнялась нулю. В системе  $K$  ускорение точки  $M$  и скорости соседних точек системы  $L$  вообще отличны от нуля.

Для упрощения вывода инвариантных скалярных или тензорных соотношений можно воспользоваться произволом в выборе системы  $L$  в данный момент времени  $t^{\hat{*}}$  и собственной системы  $K$  для точки  $M$  в момент времени  $t^{\hat{*}}$ .

Наряду с координатами  $\xi^\alpha$  и  $t^{\hat{}}$ , можно ввести Лагранжевы переменные  $\eta^\alpha$ ,  $\eta^4 = t^{\hat{*}}$ , определенные (вообще неголономными) соотношениями вида

$$(A) \quad d\eta^\alpha = A^\alpha_\beta(\xi^\alpha, t^{\hat{}}) d\xi^\beta, \quad dt^{\hat{*}} = B_\beta(\xi^\alpha, t^{\hat{}}) d\xi^\beta + B(\xi^\alpha, t^{\hat{}}) dt^{\hat{}}$$

где  $A^\alpha_\beta$  и  $B_\beta$  — компоненты некоторого тензора и вектора, причем  $|A^\alpha_\beta| \neq 0$  и  $B \neq 0$ . В случае голономных координат выполняются условия интегрируемости, и поэтому соотношения (A) приводятся к конечным связям

$$(B) \quad \eta^\alpha = \eta^\alpha(\xi^1, \xi^2, \xi^3), \quad t^{\hat{*}} = t^{\hat{}}(\xi^\alpha, t^{\hat{}})$$

Векторному базису  $\partial_\alpha^{\hat{}}$ ,  $\partial_4^{\hat{}}$  в переменных  $\xi^k$  соответствует векторный базис  $\partial_\alpha^{\prime\hat{}}$ ,  $\partial_4^{\prime\hat{}}$  в квазикоординатах  $\eta^k$ . Очевидно, что эти базисы связаны формулами

$$\partial_\beta^{\hat{}} = A_\beta^\alpha \partial_\alpha^{\prime\hat{}} + B_\beta \partial_4^{\prime\hat{}}, \quad \partial_4^{\hat{}} = B \partial_4^{\prime\hat{}}$$

Если  $t^{\hat{}}$  и  $t^{\hat{*}}$  определены соответственно как собственное время в системах  $\xi^k$  и  $\eta^k$ , то второе из соотношений (B) имеет вид

$$(C) \quad t^{\hat{*}} = t^{\hat{}} + f(\xi^1, \xi^2, \xi^3) \quad \text{или} \quad B = 1$$

Функция  $f(\xi^\alpha)$  задает начало отсчета времени на различных мировых линиях, если  $f = \text{const}$ , то  $B_\beta = 0$ .

В неголономных координатах вместо соотношения (C) верно равенство

$$dt^{\hat{*}} = dt^{\hat{}} + B_\beta d\xi^\beta$$

Как в голономном, так и в неголономном случаях квадратичная формула  $g_{\alpha\beta}^* d\eta^\alpha d\eta^\beta$  определяет собой трехмерную метрику, вообще неевклидову.

Выбор  $L$  и  $K$  можно осуществить так, чтобы

$$x^\alpha = \xi^\alpha \quad \text{при } t^\wedge = t^{\wedge*}, \quad \sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}} dt = dt^\wedge \quad (21)$$

Это означает, что при  $t^\wedge = t^{\wedge*}$  во всем трехмерном подпространстве пространственные координаты  $\xi^\alpha$  совпадают с декартовыми координатами  $x^\alpha$  в  $K$  и что  $dt$  является приращением собственного времени в  $K$ , а  $dt^\wedge$  — бесконечно малое приращение собственного времени в точках системы  $L$ . В точке  $M$  имеем  $v = 0$ , и, следовательно, приращения собственного времени в  $K$  и в  $L$  для точки  $M$  одинаковы.

Из формул (21) следует, что во всем трехмерном подпространстве при  $t^\wedge = t^{\wedge*}$  верны формулы

$$\frac{\partial x^\alpha}{\partial \xi^\beta} = \delta_\beta^\alpha, \quad \left(\frac{\partial t}{\partial \xi^\alpha}\right)_{t^\wedge} = 0, \quad \left(\frac{\partial x^\alpha}{\partial t}\right)_{\xi^\alpha} = v^\alpha, \quad \left(\frac{\partial t}{\partial t^\wedge}\right)_{\xi^\alpha} = \frac{1}{\sqrt{1 - v^2/c^2}} \quad (22)$$

причем в точке  $M$ , кроме этого, выполняются равенства

$$\begin{aligned} \frac{\partial x^\alpha}{\partial t} = 0, \quad \left(\frac{\partial t}{\partial t^\wedge}\right)_{\xi^\alpha} = 1, \quad \frac{\partial^2 x}{\partial \xi^\beta \partial \xi^\gamma} = 0 \\ \frac{\partial^2 x^\alpha}{\partial t^\wedge \partial \xi^\beta} = \frac{\partial^2 x^\alpha}{\partial t \partial \xi^\beta} = \frac{\partial v^\alpha}{\partial \xi^\beta} = \frac{\partial v_\alpha}{\partial \xi^\beta}, \quad \frac{\partial^2 x^\alpha}{\partial t^{\wedge 2}} = \frac{\partial^2 x^\alpha}{\partial t^2} = \frac{\partial v^\alpha}{\partial t^\wedge} \end{aligned} \quad (23)$$

так как

$$\left(\frac{\partial^2 t}{\partial t^{\wedge 2}}\right)_{\xi^\alpha} = \frac{\partial}{\partial t^\wedge} \frac{1}{\sqrt{1 - v^2/c^2}} = 0, \quad \frac{\partial^2 t}{\partial t^\wedge \partial \xi^\alpha} = 0$$

Через  $v^\alpha = v_\alpha$  обозначены компоненты в системе  $K$  трехмерного вектора скорости точек среды.

Из (20) и (22) следует, что при  $t^\wedge = t^{\wedge*}$  верны равенства

$$g^\wedge_{\alpha\beta} = \begin{cases} -1 & (\alpha = \beta) \\ 0 & (\alpha \neq \beta) \end{cases}, \quad g^\wedge_{4\alpha} = -\frac{v_\alpha}{\sqrt{1 - v^2/c^2}}, \quad g^\wedge_{44} = c^2 \quad (24)$$

при этом  $g^\wedge_{4\alpha} = 0$  в точке  $M$ .

Пространственные координаты в инерциальной системе  $K$  и в неинерциальной системе  $L$  совпадают только при  $t^\wedge = t^{\wedge*}$ ; в следующие моменты времени вследствие ускорений и деформации координатные линии в системе  $L$  смещаются и деформируются относительно системы  $K$ .

Обозначим через  $\partial_i$ ,  $\partial^i$  и  $\partial^\wedge_i$ ,  $\partial^\wedge^i$  соответственно ковариантные и контравариантные векторы базиса в системах  $K$  и  $L$ .

Рассмотрим произвольное тензорное поле  $N$

$$N = N^{ijk} \partial_i \partial_j \partial_k \dots = N^\wedge{}^{ij}{}_{k\dots} \partial^\wedge_i \partial^\wedge_j \partial^\wedge_k \dots$$

и градиент тензора  $N$

$$\text{grad } N = \frac{\partial N}{\partial x^l} \partial^l = \frac{\partial N}{\partial \xi^l} \partial^\wedge{}^l = \nabla^\wedge{}_l N^{ij}{}_{k\dots} \partial^\wedge_i \partial^\wedge_j \partial^\wedge_k \dots \partial^\wedge{}^l$$

При  $t^\wedge = t^{\wedge*}$  в точке  $M$  имеем на основании условий (22) и (23) равенства  $\partial_i = \partial^\wedge_i$  и  $\partial^i = \partial^\wedge{}^i$ , поэтому

$$N^{ij}{}_{k\dots} = N^\wedge{}^{ij}{}_{k\dots}, \quad \frac{\partial N^{ij}{}_{k\dots}}{\partial x^l} = \nabla^\wedge{}_l N^\wedge{}^{ij}{}_{k\dots} \quad (25)$$

При переходе от точки  $M$  к другим точкам или при  $t^\wedge \neq t^{\wedge*}$  равенства (25) могут нарушаться.

При сопоставлении различных физических уравнений в компонентах можно пользоваться координатными системами  $L$  и  $K$ . В уравнениях, содержащих производные от компонент тензоров по координатам или по времени, можно пользоваться формулами (25) и применять производные для разных компонент в различных системах в зависимости от того, в какой системе заданы рассматриваемые компоненты.

В ряде случаев компоненты тензора энергии импульса материальной среды удобно задавать и рассматривать в сопутствующей системе координат  $L$ , тогда как компоненты тензора  $S_i^k$  энергии импульса электромагнитного поля удобно задавать в инерциальной системе координат  $K$ .

При использовании собственной системы  $K$  можно ввести трехмерные векторы характеристики электромагнитного поля и соответствующие уравнения Максвелла в векторной форме. Вместе с этим трехмерные векторы, введенные для системы  $K$ , можно рассматривать в пространственных координатах  $L$ . Таким образом, введение системы  $K$  можно рассматривать как дополнительный прием для определения обычных векторных характеристик электромагнитного поля. Если для электромагнитного поля ограничиваемся тензорами  $F$ ,  $H$ ,  $P$  и  $S$ , то можно рассматривать все тензоры только в сопутствующей системе координат. В этом случае введение инерциальной системы  $K$  может быть необходимым для определения компонент тензора  $g^{\hat{ij}}$  (формулы (20)) и вектора четырехмерной скорости. То и другое, вообще говоря, необходимо для определения тензоров энергии импульса электромагнитного поля и материальной среды.

Для пондеромоторных сил и для притока энергии в общем случае движения деформируемой среды можно воспользоваться формулами (14) и (15), в которых компоненты векторов  $E^\alpha$ ,  $B^\alpha$ ,  $P^\alpha$ ,  $M^\alpha$  определены в пространственной системе координат инерциальной системы  $K$ . В формулах (14) и (15) координатные линии в системе  $K$  можно считать криволинейными. При использовании векторов  $E^{\hat{\alpha}} e_{\hat{\alpha}}$ ,  $P^{\hat{\alpha}} e_{\hat{\alpha}}$ ,  $B^{\hat{\alpha}} e_{\hat{\alpha}}$ ,  $M^{\hat{\alpha}} e_{\hat{\alpha}}$  в сопутствующей системе координат  $L$  формулы (14) сохраняют свой вид<sup>1</sup>.

Если ввести в формулу (15) величины  $E^{\hat{\alpha}}$ ,  $P^{\hat{\alpha}}$ ,  $B^{\hat{\alpha}}$ ,  $M^{\hat{\alpha}}$ , то необходимо учесть равенства<sup>6]</sup>

$$\begin{aligned} \left(\frac{\partial P^\alpha}{\partial t}\right)_{x^\alpha} &= \left(\frac{\partial P^{\hat{\alpha}}}{\partial t^{\hat{}}}\right)_{\xi^\alpha} + P^{\hat{\beta}} (e_{\hat{\beta}}^{\alpha\cdot} + \omega^{\alpha\cdot}_{\hat{\beta}}) \\ \left(\frac{\partial M^\alpha}{\partial t}\right)_{x^\alpha} &= \left(\frac{\partial M^{\hat{\alpha}}}{\partial t^{\hat{}}}\right)_{\xi^\alpha} + M^{\hat{\beta}} (e_{\hat{\beta}}^{\alpha\cdot} + \omega^{\alpha\cdot}_{\hat{\beta}}) \end{aligned} \quad (26)$$

Здесь  $e_{\hat{\alpha}\hat{\beta}}$  и  $\omega^{\hat{\alpha}\hat{\beta}} = 1/2 (\partial v_\alpha / \partial \xi^\beta - \partial v_\beta / \partial \xi^\alpha)$  — компоненты трехмерных тензоров скоростей деформации и вихря, определенные для трехмерного вектора скорости  $v$  точек сопутствующей системы  $L$  относительно соответствующей собственной системы  $K$ .

На основании (26) формула (15) приобретает вид

$$\begin{aligned} F_4 &= -\nabla_k S_4^k = \mathbf{E} \cdot \mathbf{j} + (E^{\hat{\alpha}} P^{\hat{\beta}} + B^{\hat{\alpha}} M^{\hat{\beta}}) (e^{\hat{\alpha}\hat{\beta}} + \omega^{\hat{\alpha}\hat{\beta}}) + \\ &+ E^{\hat{\beta}} \frac{\partial P^{\hat{\alpha}}}{\partial t^{\hat{}}} + B^{\hat{\beta}} \frac{\partial M^{\hat{\alpha}}}{\partial t^{\hat{}}} - \frac{\partial}{\partial t^{\hat{}}} \frac{E^{\hat{\beta}} P^{\hat{\alpha}} + B^{\hat{\beta}} M^{\hat{\alpha}}}{2} \end{aligned} \quad (27)$$

<sup>1</sup> Этот вывод следует из формул преобразования векторов (1) при введении систем  $K$  в каждой точке среды и из равенств  $\Gamma_{\beta\gamma}^{\hat{k}} = 0$ . Формула (14) сохраняется также при преобразованиях вида  $\eta^\alpha = \eta^\alpha(\xi^1, \xi^2, \xi^3)$  и  $t^{\hat{}} = t^{\hat{}}$ .

Скалярное уравнение энергии для системы из материальной среды и поля в любой системе координат можно написать в виде

$$u^i \nabla_k T_i^k + u^i \nabla_k S_i^k = u^i G_i = d^*q / c dt^{\wedge} \quad (28)$$

Здесь  $d^*q / c dt^{\wedge}$  — внешний макроскопический приток энергии к единице объема в единицу собственного времени за счет взаимодействий с другими телами не учитываемых тензорами  $T_i^k$  и  $S_i^k$ ; во многих случаях обычно можно принять, что  $d^*q / dt^{\wedge} = 0$ .

В уравнении (28), согласно (19), (24) и (25), член  $\nabla^{\wedge}_{\alpha} T_4^{\wedge \alpha}$  возьмем в сопутствующей системе координат  $L$ , а члены  $\nabla_k S_4^k$  и  $\nabla^{\wedge}_{\alpha} T_4^{\wedge \alpha} = (\partial T_4^{\wedge \alpha} / \partial t^{\wedge})_{x^{\alpha}} = (\partial T_4^{\wedge \alpha} / \partial t^{\wedge})_{\xi^{\alpha}}$  в инерциальной собственной системе координат  $K$ , действуя таким образом, получим

$$\frac{\partial T_4^{\wedge \alpha}}{\partial t^{\wedge}} + \nabla^{\wedge}_{\alpha} T_4^{\wedge \alpha} = F_4 + d^*q / dt^{\wedge} \quad (29)$$

где  $F_4$  определено равенством (27).

Для преобразования и вычисления левой части в (29) учтем, что в точке  $M$ , для которой  $v^{\alpha} = 0$  при  $t^{\wedge} = t^{\wedge *}$ , из формул (20), (22) и (23) вытекают равенства

$$\begin{aligned} \frac{\partial g^{\wedge \beta \gamma}}{\partial \xi^{\alpha}} = 0, \quad \frac{\partial g^{\wedge 4 \beta}}{\partial \xi^{\alpha}} = -\frac{\partial v_{\beta}}{\partial \xi^{\alpha}}, \quad \frac{\partial g^{\wedge 44}}{\partial \xi^{\alpha}} = 0 \\ \frac{\partial g^{\wedge \alpha \beta}}{\partial t^{\wedge}} = -\left(\frac{\partial v_{\beta}}{\partial \xi^{\alpha}} + \frac{\partial v_{\alpha}}{\partial \xi^{\beta}}\right), \quad \frac{\partial g^{\wedge \alpha 4}}{\partial t^{\wedge}} = -\frac{\partial v^{\alpha}}{\partial t^{\wedge}}, \quad \frac{\partial g^{\wedge 44}}{\partial t^{\wedge}} = 0 \end{aligned} \quad (30)$$

Пользуясь (30), найдем, что для символов Кристоффеля

$$\Gamma^{\wedge i}_{jk} = \frac{1}{2} g^{\wedge il} \left[ \frac{\partial g^{\wedge jl}}{\partial \xi^k} + \frac{\partial g^{\wedge kl}}{\partial \xi^j} - \frac{\partial g^{\wedge jk}}{\partial \xi^l} \right]$$

верны равенства

$$\Gamma^{\wedge k}_{\beta \gamma} = \Gamma^{\wedge 4}_{k4} = \Gamma^{\wedge 4}_{4k} = 0, \quad \Gamma^{\wedge \alpha}_{4\beta} = \frac{\partial v^{\alpha}}{\partial \xi^{\beta}} = \frac{\partial v_{\alpha}}{\partial \xi^{\beta}}, \quad \Gamma^{\wedge \beta}_{44} = \frac{\partial v^{\beta}}{\partial t^{\wedge}} \quad (31)$$

На основании (31) имеем

$$\begin{aligned} \nabla^{\wedge}_{\alpha} T_4^{\wedge \alpha} = \frac{\partial T_4^{\wedge \alpha}}{\partial \xi^{\alpha}} + T_4^{\wedge i} \Gamma^{\wedge \alpha}_{i\alpha} - T_4^{\wedge \alpha} \Gamma^{\wedge j}_{\alpha 4} = \operatorname{div} Q + T_4^{\wedge 4} \operatorname{div} v - p^{\alpha \beta} \frac{\partial v^{\wedge \alpha}}{\partial \xi^{\beta}} \\ (Q = T_4^{\wedge \alpha} \delta^{\wedge \alpha}, \quad p^{\alpha \beta} = -T^{\wedge \alpha \beta}) \end{aligned} \quad (32)$$

Дальнейшее видоизменение уравнения (29) произведем с учетом уравнения

$$\frac{d\rho}{dt^{\wedge}} + \rho \operatorname{div} v = 0 \quad (33)$$

где  $\rho$  — плотность, определенная в сопутствующей системе координат из соотношения

$$\rho d\tau_0 = dm_0 \quad (d\tau_0 = \sqrt{g^*} d\xi_1 d\xi_2 d\xi_3, \quad g^*(\xi^{\alpha}, t^{\wedge}) = |g_{\alpha\beta}^*|)$$

Здесь  $d\tau_0$  — субстанциональный объем в сопутствующей системе,  $dm_0$  — масса покоя,  $g_{\alpha\beta}^*$  — компоненты трехмерного метрического тензора.

Обозначим теперь

$$T_4^{\wedge \alpha} + \frac{1}{2} (E_{\beta} P^{\beta} + B_{\beta} M^{\beta}) = \rho U \quad (34)$$

На основании (27), (32), (33) и (34) уравнение (29) запишем в виде

$$\begin{aligned} \left(\frac{\partial U}{\partial t^{\wedge}}\right)_{\xi\alpha} = & \left[ \frac{p^{\alpha\beta}}{\rho} - \frac{1}{2} (E_{\gamma}\pi^{\gamma} + B_{\gamma}m^{\gamma}) g^{*\alpha\beta} + E^{\wedge\alpha}\pi^{\wedge\beta} + B^{\wedge\alpha}m^{\wedge\beta} \right] \nabla_{\beta}v_{\alpha} + \\ & + E^{\wedge\beta} \frac{\partial\pi^{\wedge\beta}}{\partial t^{\wedge}} + B^{\wedge\beta} \frac{\partial m^{\wedge\beta}}{\partial t^{\wedge}} + \frac{1}{\rho} \mathbf{E} \cdot \mathbf{j} - \frac{1}{\rho} \operatorname{div} \mathbf{Q} + \frac{1}{\rho} (d^*q / dt^{\wedge}) \end{aligned} \quad (35)$$

где  $\pi^{\alpha} = P^{\alpha} / \rho$ ,  $m^{\alpha} = M^{\alpha} / \rho$ , компоненты трехмерных векторов моментов поляризации и намагничивания, отнесенные к единице массы покоя.

Уравнение (35) называется уравнением притока тепла и имеет место как для обратимых, так и для необратимых процессов. Величину  $U$  можно рассматривать в сопутствующей системе отсчета как локальную удельную внутреннюю энергию, отнесенную к единице массы покоя материальной среды. В общем случае полную внутреннюю энергию конечных объемов среды из-за внутренних макроскопических взаимодействий в материальной среде нельзя представить в виде интеграла от  $U$ . Определенные выше в сопутствующей системе координат удельную энергию  $U$ , удельную энтропию  $S$  и абсолютную температуру  $T$ , так же, как и  $dm_0 = \rho dt_0$ , можно рассматривать как скалярные величины. Наряду с величиной  $U$ , удобно пользоваться удельной свободной энергией  $F$ , определенной формулой  $F = U - TS$ .

При помощи функции  $F$  уравнение (35) можно переписать в форме

$$\begin{aligned} (dF)_{\xi\alpha} = & -S dT + \left[ \frac{p^{\alpha\beta}}{\rho} - \frac{1}{2} (E_{\gamma}\pi^{\gamma} + B_{\gamma}m^{\gamma}) g^{*\alpha\beta} + \right. \\ & \left. + E^{\wedge\alpha}\pi^{\wedge\beta} + B^{\wedge\alpha}m^{\wedge\beta} \right] (e_{\alpha\beta} + \omega_{\alpha\beta}) dt^{\wedge} + \\ & + E^{\wedge\alpha} d\pi^{\wedge\alpha} + B^{\wedge\alpha} dm^{\wedge\alpha} - \frac{1}{\rho} \operatorname{div} \mathbf{Q} dt^{\wedge} + \frac{1}{\rho} \mathbf{E} \cdot \mathbf{j} dt^{\wedge} + \frac{1}{\rho} d^*q - T dS \end{aligned} \quad (36)$$

Все величины, входящие в уравнение притока тепла (36), дальше будем рассматривать как трехмерные скаляры, векторы и тензоры.

Векторы  $\mathbf{E}$  и  $\mathbf{j}$  взяты в собственной системе координат  $K$ , поэтому приток энергии  $\rho^{-1} \mathbf{E} \cdot \mathbf{j}$  представляет собой джоулево тепло.

Приток энергии  $-\rho^{-1} \operatorname{div} \mathbf{Q} dt^{\wedge}$  можно представить в виде суммы притока тепловой энергии и энергии нетепловой, этот приток выражается через поток вектора  $\mathbf{Q} dt^{\wedge} = T^{\wedge\alpha} \partial^{\wedge}_{\alpha} dt^{\wedge}$  на границе малой частицы. Очевидно, что вектор  $\mathbf{Q}$ , так же, как и компоненты  $T^{\wedge\alpha}_{\wedge}$ , могут зависеть только от тех же определяющих величин, что и тензор энергии импульса  $T^{\wedge i}_{\wedge j}$ .

Приток энергии, не зависящий от тензора энергии импульса, например, за счет притока лучистой энергии, содержится в члене  $\rho^{-1} d^*q$ .

Уравнение (36) выполняется для всевозможных процессов в среде, происходящих под действием произвольных внешних сил при произвольных изменениях определяющих параметров. Пользуясь этим, уравнение (36) можно положить в основу выводов уравнений состояния и кинетических уравнений, выполняющихся при произвольных процессах. Эти физические соотношения можно получить, когда свободная энергия  $F$  и приращение энтропии  $dS = d_e S + d_i S$  заданы в функции определяющих величин ( $d_e S$  — приток энтропии сквозь поверхность — границу объема малой частицы).

<sup>1</sup> Дальше рассмотрим обратимые процессы или только такие необратимые процессы, когда понятие температуры и свободной энергии имеют смысл.

При построении конкретных моделей материальных сред целесообразно пользоваться предположением об отсутствии соотношений — связей между геометрическими или кинематическими величинами дифференциальных или каких-либо других связей, отличных от их непосредственного определения. Примером подобной связи может служить условие несжимаемости, которое все же иногда можно применять. Наличие дополнительных соотношений приведет к ограничениям в законах движения — ограничениям, не зависящих от внешних условий или от произвола внешних массовых или поверхностных сил на границах конечных объемов или малых частиц среды.

Рассмотрим уравнение (36) в предположении, что свободную энергию  $F$  можно рассматривать как функцию следующих параметров:

$$T, \quad g^{\circ}_{\alpha\beta}, \quad g^{\wedge}_{\alpha\beta}, \quad \pi^{\wedge\alpha}, \quad m^{\wedge\alpha}, \quad \nabla^{\wedge}_{\beta}\pi^{\wedge\alpha}, \quad \nabla^{\wedge}_{\beta}m^{\wedge\alpha}, \quad \frac{\partial g^{\wedge}_{\alpha\gamma}}{\partial \xi^{\beta}}, \quad \frac{\partial g^{\circ}_{\alpha\gamma}}{\partial \xi^{\beta}} \quad (37)$$

где  $g^{\circ}_{\alpha\beta}$  — трехмерный метрический тензор некоторого начального состояния. Так как  $\nabla^{\wedge}_{\beta}g^{\wedge}_{\alpha\gamma} = 0$ , а

$$\nabla^{\wedge}_{\beta}g^{\circ}_{\alpha\gamma} = \frac{\partial g^{\circ}_{\alpha\gamma}}{\partial \xi^{\beta}} - g^{\circ}_{\alpha\mu}\Gamma^{\mu}_{\beta\gamma} - g^{\circ}_{\mu\gamma}\Gamma^{\mu}_{\alpha\beta}$$

то в аргументах функции  $F$  можно указать как переменные величины по времени  $\partial g^{\wedge}_{\alpha\gamma} / \partial \xi^{\beta}$  и как постоянные  $g^{\circ}_{\alpha\beta}$  и  $\partial g^{\circ}_{\alpha\gamma} / \partial \xi^{\beta}$ . Примем еще, что

$$Q^{\beta}dt^{\wedge} = R^{\wedge\cdot\beta}_{\alpha}d\pi^{\wedge\alpha} + N^{\wedge\cdot\beta}_{\alpha}dm^{\wedge\alpha} + \Lambda^{\wedge\beta\alpha\gamma}dg^{\wedge}_{\alpha\gamma} + \Omega^{\wedge\beta}dt^{\wedge} \quad (38)$$

где коэффициенты  $R^{\wedge\cdot\beta}_{\alpha}$ ,  $N^{\wedge\cdot\beta}_{\alpha}$ ,  $\Lambda^{\wedge\beta\alpha\gamma}$  и  $\Omega^{\wedge\beta}$  зависят от параметров (37) и в общем случае от некоторых других величин<sup>1</sup>.

Систему (37) можно дополнить другими параметрами и включить некоторые производные по времени, в этих, более общих случаях развитие последующей теории с усложнениями также возможно.

Нетрудно проверить справедливость равенств

$$d\nabla_{\beta}\pi^{\alpha} = \nabla_{\beta}d\pi^{\alpha} + \pi^{\gamma}d\Gamma^{\alpha}_{\gamma\beta}$$

где

$$d\Gamma^{\alpha}_{\gamma\beta} = -\Gamma^{\lambda}_{\gamma\beta}g^{\alpha\mu}dg_{\lambda\mu} + \frac{1}{2}g^{\alpha\mu}\left(d\frac{\partial g_{\gamma\mu}}{\partial \xi^{\beta}} + d\frac{\partial g_{\beta\mu}}{\partial \xi^{\gamma}} - d\frac{\partial g_{\gamma\beta}}{\partial \xi^{\mu}}\right) \quad (39)$$

$$\nabla_{\beta}dg_{\alpha\gamma} = d\frac{\partial g_{\alpha\gamma}}{\partial \xi^{\beta}} - dg_{\alpha\mu}\Gamma^{\mu}_{\gamma\beta} - dg_{\mu\gamma}\Gamma^{\mu}_{\alpha\beta}$$

$$\begin{aligned} & \text{Уравнение (36) на основании (37) — (39) можно написать в виде} \\ & \varphi dT + \psi^{\alpha\beta}e_{\alpha\beta}dt^{\wedge} + \Omega^{\alpha\beta}\omega_{\alpha\beta}dt^{\wedge} + \chi_{\alpha}d\pi^{\alpha} + \kappa_{\alpha}dm^{\alpha} + \theta_{\alpha}^{\beta}d\nabla_{\beta}\pi^{\alpha} + \\ & + \vartheta_{\alpha}^{\beta}d\nabla_{\beta}m^{\alpha} + \Phi^{\beta\alpha\gamma}d\frac{\partial g_{\alpha\gamma}}{\partial \xi^{\beta}} - \frac{1}{\rho}\nabla_{\beta}\Omega^{\beta}dt^{\wedge} + \frac{E}{\rho}\cdot j dt^{\wedge} + \frac{d^*q}{\rho} - T dS = 0 \end{aligned} \quad (40)$$

где  $\varphi$ ,  $\psi^{\alpha\beta}$ ,  $\Omega^{\alpha\beta}$ ,  $\chi_{\alpha}$ ,  $\kappa_{\alpha}$ ,  $\theta_{\alpha}^{\beta}$ ,  $\vartheta_{\alpha}^{\beta}$  и  $\Phi^{\beta\alpha\gamma}$  определены формулами

$$-S = \frac{\partial F}{\partial T} + \varphi, \quad \frac{p^{\alpha\beta} + p^{\beta\alpha}}{2} = 2\rho \frac{\partial F}{\partial g_{\alpha\beta}} - \frac{2}{Vg^*} \frac{\partial}{\partial \xi^{\lambda}} \left[ \rho Vg^* \frac{\partial F}{\partial (\partial g_{\alpha\beta} / \partial \xi^{\lambda})} \right] +$$

<sup>1</sup> Дальше компоненты всех векторов и тензоров взяты в сопутствующей системе координат. Для упрощения опущен символ  $\wedge$  — метка компонент в сопутствующей системе. Дальнейшие рассуждения и формулы упрощаются, если вместо системы определяющих параметров (37) взять систему

$$T, \quad g^{\circ}_{ij}, \quad g_{ij}, \quad \pi^{\alpha}, \quad m^{\alpha}, \quad \nabla^{\circ}_{\beta}\pi^{\alpha}, \quad \nabla^{\circ}_{\beta}m^{\alpha}, \quad \nabla^{\circ}_{\beta}g_{\alpha\gamma}$$

Здесь  $\nabla^{\circ}_{\beta}$  — символ ковариантной производной в трехмерном пространстве начальных состояний. Ниже не рассматривается случай насыщенной намагниченности, когда  $|m| = \text{const}$ . Учет насыщенности не внесет существенных затруднений.

$$\begin{aligned}
& + \frac{1}{2} (E_\gamma P^\gamma + B_\gamma M^\gamma) g^{*\alpha\beta} - \frac{1}{2} (E^\alpha P^\beta + E^\beta P^\alpha + B^\alpha M^\beta + B^\beta M^\alpha) + \\
& + \frac{1}{2} \nabla_\lambda [(R^{\beta\lambda} - R^{\lambda\beta}) \pi^\alpha + (R^{\alpha\lambda} - R^{\lambda\alpha}) \pi^\beta + (R^{\beta\alpha} + R^{\alpha\beta}) \pi^\lambda] + \\
& + \frac{1}{2} \nabla_\lambda [(N^{\beta\lambda} - N^{\lambda\beta}) m^\alpha + (N^{\alpha\lambda} - N^{\lambda\alpha}) m^\beta + (N^{\beta\alpha} + N^{\alpha\beta}) m^\lambda] - \\
& \quad - \frac{2}{V g^*} \frac{\partial \rho \sqrt{g^*} \Phi^{\lambda\alpha\beta}}{\partial \xi^\lambda} + \rho \psi^{\alpha\beta} \\
& \quad p^{\alpha\beta} - p^{\beta\alpha} + E^\alpha P^\beta - E^\beta P^\alpha + B^\alpha M^\beta - B^\beta M^\alpha = 2\rho \Omega^{\alpha\beta} \\
& E_\alpha = \frac{\partial F}{\partial \pi^\alpha} + \frac{1}{\rho} \nabla_\beta R_{\alpha \cdot}^\beta + \chi_\alpha, \quad R_{\alpha \cdot}^\beta = -\rho \frac{\partial F}{\partial \nabla_\beta \pi^\alpha} + \rho \theta_{\alpha \cdot}^\beta \\
& B_\alpha = \frac{\partial F}{\partial m^\alpha} + \frac{1}{\rho} \nabla_\beta N_{\alpha \cdot}^\beta + \kappa_\alpha, \quad N_{\alpha \cdot}^\beta = -\rho \frac{\partial F}{\partial \nabla_\beta m^\alpha} + \rho \vartheta_{\alpha \cdot}^\beta \\
\Lambda^{\beta\alpha\gamma} = & -\rho \frac{\partial F}{\partial (\partial g_{\alpha\gamma} / \partial \xi^\beta)} + \frac{[(R^{\gamma\beta} - R^{\beta\gamma}) \pi^\alpha + (R^{\alpha\beta} - R^{\beta\alpha}) \pi^\gamma + (R^{\gamma\alpha} + R^{\alpha\gamma}) \pi^\beta]}{4} + \\
& + \frac{[(N^{\gamma\beta} - N^{\beta\gamma}) m^\alpha + (N^{\alpha\beta} - N^{\beta\alpha}) m^\gamma + (N^{\gamma\alpha} + N^{\alpha\gamma}) m^\beta]}{4} - \rho \Phi^{\beta\alpha\gamma}
\end{aligned} \tag{41}$$

Тензор  $\psi^{\alpha\beta}$  симметричный, а тензор  $\Omega^{\alpha\beta}$  антисимметричный. Компоненты  $\Lambda^{\beta\alpha\gamma}$  и  $\Phi^{\beta\alpha\gamma}$  симметричны по двум последним индексам.

Если предположить, что притоки энергии  $-\rho^{-1} \nabla_\beta \Omega^\beta dt^\wedge$  и  $\rho^{-1} d^*q$  соответствуют притоку тепловой энергии, то при обратимых и некоторых необратимых процессах (например, при учете теплопроводности и излучения) будет выполняться равенство

$$T dS = \frac{1}{\rho} \mathbf{E} \cdot \mathbf{j} dt + \frac{1}{\rho} d^*q - \frac{1}{\rho} \nabla_\beta \Omega^\beta dt = dq^{(e)} \tag{42}$$

Если вдобавок к этому допустить, что величины  $\phi$ ,  $\psi^{\alpha\beta}$ ,  $\Omega^{\alpha\beta}$ ,  $\chi_\alpha$ ,  $\kappa_\alpha$ ,  $\theta_{\alpha \cdot}^\beta$ ,  $\vartheta_{\alpha \cdot}^\beta$  и  $\Phi^{\beta\alpha\gamma}$ , определенные равенствами (41), не зависят от производных по времени<sup>1</sup> и от определяющих параметров (37), то из уравнения (40), ввиду линейной независимости приращений по времени<sup>2</sup> от определяющих параметров, получим

$$\phi = \psi^{\alpha\beta} = \Omega^{\alpha\beta} = \chi_\alpha = \kappa_\alpha = \theta_{\alpha \cdot}^\beta = \vartheta_{\alpha \cdot}^\beta = \Phi^{\beta\alpha\gamma} = 0 \tag{43}$$

Таким образом, на основании (42) и (43) получим, что равенства (41) определяют собой уравнения состояния для материальной среды. Эти уравнения являются обобщением обычных уравнений теории упругости на случай, когда свободная энергия зависит от градиентов вектора поляризации, вектора намагниченности и градиентов тензора деформаций.

Если  $F$  зависит только от  $T$ ,  $g_{\alpha\beta}$ ,  $g_{\alpha\beta}^\circ$ ,  $\pi^\alpha$  и  $m^\alpha$  и не зависит от их градиентов, то  $R_{\alpha \cdot}^\beta = N_{\alpha \cdot}^\beta = \Lambda^{\beta\gamma\alpha} = 0$ .

В этом случае компоненты вектора  $Q dt^\wedge$ ,  $Q^\beta dt^\wedge = \Omega^\beta dt^\wedge$  определяют приток тепла, а уравнения (41) превращаются в уравнения состояния теории упругости с учетом электрической поляризации и намагниченности.

<sup>1</sup> Существенно только предположение о независимости от производных по времени. Гипотезы о зависимости или независимости этих коэффициентов от любых производных по координатам не нужны.

<sup>2</sup> Можно строить модели, в которых производные по времени от определяющих параметров могут быть линейно зависимы [?].

Для объяснения гиромагнитных эффектов необходимо учесть зависимость свободной энергии от вектора вихря  $\omega = 1/2 \text{rot } v$ . Если таблицу определяющих параметров (37) дополнить компонентами аксиального вектора вихря<sup>1</sup>  $\omega^\gamma$ , связанного с антисимметричным тензором  $\omega_{\alpha\beta}$ , то в левой части уравнения (40) добавится член вида  $-\partial F / \partial \omega^\gamma$ . При включении  $\omega^\gamma$  в систему определяющих параметров (37) компоненты  $\omega^\gamma$  и  $d\omega^\gamma / dt$  для множества всевозможных процессов можно рассматривать в уравнении (40) как величины, не зависящие от других параметров из системы (37) и от их производных по времени. Отсюда следует, что  $\partial F / \partial \omega^\gamma = 0$  и  $(\partial F / \partial \omega^\gamma) d\omega^\gamma = 0$ , так как в противном случае равенства  $\partial F / \partial \omega^\gamma = 0$  представляли бы собой универсальные соотношения между определяющими параметрами. С другой стороны, если сохранить равенство (42) и другие допущения о независимости всех коэффициентов в равенстве (40) от приращений системы параметров (37), а также от  $\omega^\gamma$  и  $d\omega^\gamma / dt$ , то наряду с равенствами (43), получим еще вывод

$$\frac{\partial F}{\partial \omega^\gamma} d\omega^\gamma = 0$$

который противоречит постановке задачи, поэтому в данном случае основные допущения должны быть видоизменены.

В связи с этим рассмотрим пример обобщения предыдущей теории, основанный на следующих более слабых допущениях (последующие соотношения и выводы применимы и тогда, когда  $F$  не зависит от  $\omega^\gamma$ )

1°. Для учета необратимого характера намагничивания вместо (42) примем

$$TdS = \frac{1}{\rho} \mathbf{E} \cdot \mathbf{j} dt + \frac{1}{\rho} d^*q - \frac{1}{\rho} \nabla_\beta \Omega^\beta dt + dq' = dq^{(e)} + dq' \quad \left( dq' = c_{\alpha\beta} \frac{dm^\alpha}{dt} \frac{dm^\beta}{dt} \right) \quad (44)$$

где  $c_{\alpha\beta}$  — компоненты в сопутствующей системе координат симметричного тензора, зависящего вообще от определяющих параметров (37):

2°. В уравнении (40), приобретающем форму

$$\begin{aligned} \varphi dT + \psi^{\alpha\beta} e_{\alpha\beta} dt + D_\gamma \omega^\gamma dt + \chi_\alpha d\pi^\alpha + \kappa_\alpha dm^\alpha + \theta_{\alpha\beta} d\nabla_\beta \pi^\alpha + \\ + \vartheta_{\alpha\beta} d\nabla_\beta m^\alpha + \Phi^{\beta\alpha\gamma} d \frac{\partial g_{\alpha\gamma}}{\partial \xi^\beta} - \frac{\partial F}{\partial \omega^\gamma} d\omega^\gamma - c_{\alpha\beta} \frac{dm^\alpha}{dt} \frac{dm^\beta}{dt} = 0 \end{aligned} \quad (45)$$

предположим, что коэффициенты при  $\omega^\gamma dt$  и при линейно независимых приращениях определяющих параметров могут зависеть от определяющих параметров и от следующих производных по времени  $d\omega^\gamma / dt$ ,  $d\pi^\alpha / dt$  и  $dm^\alpha / dt$ . (В уравнении (45) значения  $D_\gamma = -2\Omega^{\alpha\beta}$ ,  $\omega^\gamma = -\omega_{\alpha\beta}$ , где  $\alpha, \beta, \gamma$  образуют циклическую перестановку индексов 1, 2, 3).

На основании 1°, 2° и уравнения (45) следует<sup>2</sup>

$$\varphi = \psi^{\alpha\beta} = \theta_{\alpha\beta} = \vartheta_{\alpha\beta} = \Phi^{\beta\alpha\gamma} = 0, \quad \mathbf{D} \cdot \boldsymbol{\omega} + \chi_\alpha \frac{d\pi^\alpha}{dt} + (\kappa - C) \cdot \frac{dm}{dt} - \frac{\partial F}{\partial \omega^\gamma} \frac{d\omega^\gamma}{dt} = 0 \quad (46)$$

где

$$\begin{aligned} \chi = \chi_\alpha \vartheta^{\alpha\gamma}, \quad \kappa = \kappa_\alpha \vartheta^{\alpha\gamma}, \quad C = c_{\alpha\beta} \frac{dm^\beta}{dt} \vartheta^{\alpha\gamma}, \quad \boldsymbol{\omega} = \omega^\gamma \vartheta_\gamma^\alpha \\ \mathbf{D} = D_\gamma \vartheta^{\alpha\gamma} = \frac{p^{\beta\alpha} - p^{\alpha\beta}}{\rho} \vartheta^{\alpha\gamma} + \boldsymbol{\pi} \times \mathbf{E} + \mathbf{m} \times \mathbf{B}. \end{aligned} \quad (47)$$

<sup>1</sup> Для дальнейшего существенно, что в число аргументов свободной энергии  $F$  включаются компоненты  $\omega^\gamma$  и не включаются компоненты тензора градиентов вектора вихря  $\nabla_\alpha \omega^\gamma$ . В силу этого допущения и допущения о линейной независимости производных по времени в правой части (38) не появляются члены вида  $M_\gamma^\alpha d\omega^\gamma$ .

<sup>2</sup> Се до в Л. И. Некоторые проблемы построения новых моделей сплошных сред. Доклад на XV Всемирном конгрессе по теоретической и прикладной механике, Мюнхен, 1964 г. Препринт, Изд. ВИНТИ, М., 1964.

причем производные по времени от векторов взяты относительно сопутствующей системы координат (при  $\dot{\alpha} = \text{const}$ ).

Из сделанных предположений вытекает, что уравнение (46) равносильно следующим трем векторным равенствам:

$$\mathbf{D} = k_1 \boldsymbol{\omega} + \boldsymbol{\omega} \times \mathbf{G}_1 \quad (48)$$

$$\boldsymbol{\chi} = k_2 \frac{d\boldsymbol{\pi}}{dt} + \frac{d\boldsymbol{\pi}}{dt} \times \mathbf{G}_2 \quad (49)$$

$$\frac{d\mathbf{m}}{dt} = k_3 (\boldsymbol{\chi} - \mathbf{C}) + (\boldsymbol{\chi} - \mathbf{C}) \times \mathbf{G}_3 \quad (50)$$

где  $\mathbf{G}_1, \mathbf{G}_2, \mathbf{G}_3$  — произвольные векторы, а скаляры  $k_1, k_2$  и  $k_3$  связаны одним соотношением

$$k_1 |\boldsymbol{\omega}|^2 + k_2 \left| \frac{d\boldsymbol{\pi}}{dt} \right|^2 + k_3 |\boldsymbol{\chi} - \mathbf{C}|^2 = \frac{\partial F}{\partial \omega^\gamma} \frac{d\omega^\gamma}{dt} \quad (51)$$

Для устранения произвола в соотношениях (48) — (50) необходимо опереться на дополнительные гипотезы физической природы.

Например, можно принять, что уравнение (48) является уравнением моментов количества движения для материальной среды и что правая часть равняется производной по времени относительно инерциальной системы отсчета от внутреннего момента количества движения  $\mathbf{K}$ , рассчитанного на единицу массы. Как известно [8], можно допустить, что  $\mathbf{K} = -\gamma \mathbf{m}$ , где  $\gamma$  — известная постоянная. Этими допущениями фиксируется скаляр  $k_1$  и существенная часть вектора  $\mathbf{G}_1$ . После этого уравнения (48) можно рассматривать как определение несимметричной части тензора напряжений. Уравнение поляризации (49) можно фиксировать, если допустить, что вектор электрической напряженности  $\mathbf{E}$  определяется через свободную энергию, зависящую от системы (37) по квази-статическим соотношениям, откуда следует, что  $\chi_\alpha = 0$ , и поэтому  $k_2 = 0$ , и можно положить, что  $\mathbf{G}_2 = 0$ .

После этих допущений скаляр  $k_3$  определяется уравнением (51), а уравнение (50) после определения вектора  $\mathbf{G}_3$  можно рассматривать как возможное видоизменение или некоторое обобщение феноменологического уравнения Л. Д. Ландау и Е. М. Лифшица [8]. Это уравнение предложено ими в теории магнитных волн в ферромагнетиках, развитой без учета ускорений и деформаций.

В работе К. Б. Власова и Б. Х. Ишмухамедова и у ряда других авторов, процитированных в [9], при помощи вариационных принципов, задания гипотетических подходящих функций Лангранжа и некоторых дополнительных предположений получены различные системы кинетических уравнений и уравнений состояния с учетом деформаций среды.

Дальнейшее развитие предлагаемой теории, опирающейся на уравнение притока тепла (40) на случай моделей сред с необратимыми процессами более общего характера (учет вязкости, градиентов температур и многих эффектов) можно провести аналогичным путем при помощи макроскопических теорий типа теории Онзагера.

Поступила 19 XI 1964

#### ЛИТЕРАТУРА

1. Ландау Л. Д., Лифшиц Е. М. Электродинамика сплошных сред. Физматгиз, М., 1957.
2. Гоннела Мари-Антуанетт. Основы электромагнетизма и теории относительности. Изд. иностр. лит., М., 1962.
3. S y n g e L. L. **Relativity. The special Theory.** North-Holland Publ. Camp. Amsterdam, 1956.
4. Паули В. Теория относительности. Гостехиздат, М., 1947.
5. Де Гроот С. и Мазур П. Неравновесная термодинамика. Изд. «Мир», М., 1964.
6. Седов Л. И. Введение в механику сплошных сред. Физматгиз, М., 1962.
7. Седов Л. И., Эглит М. Э. Построение неголономных моделей сплошных сред с учетом конечности деформаций и некоторых физико-химических эффектов. ДАН СССР, 1962, т. 142, № I, стр. 54—57.
8. Гуревич А. Г. Ферриты на сверхвысоких частотах. Физматгиз, 1960.
9. Власов К. Б. Ишмухатов Б. Х. Уравнения движения и состояния магнитоупругих сред. ЖЭТФ, 1964, т. 64, вып. I, стр. 201.