

Иначе говоря, при игнорировании этого требования тензор массы не определяется однозначным образом.

Однако наше требование, чтобы тензор массы был функцией состояния, совершенно меняет положение вещей, и определение тензора массы становится однозначным. В самом деле, предположим, что тензор  $T^{ik}$  есть функция состояния, так что он удовлетворяет всем поставленным условиям, включая указанное наше требование. Если даже тензор четвертого ранга  $A^{im, nk}$  тоже есть функция состояния, то его вторые производные этим свойством обладать не будут, и прибавка их к  $T^{ik}$  недопустима.

Мы приходим к выводу, что из совокупности физических условий тензор массы определяется единственным образом \*). Этот вывод становится особенно существенным в теории тяготения, так как уравнения этой теории содержат самый тензор массы, а не только его расходимость.

Когда мы писали уравнения движения в виде равенства нулю четырехмерной расходимости, мы тем самым предполагали нашу физическую систему консервативной. Сделаем одно общее замечание о системах неконсервативных.

Так как закон сохранения энергии имеет всеобщий характер, то под неконсервативными следует разуметь такие системы, в которых некоторые виды энергии (например, тепловая) явным образом не учитываются. Если имеется некоторый вид энергии, участвующий в общем балансе энергии, но не включенный в тензор  $T^{ik}$ , то расходимость этого тензора не будет равняться нулю: в уравнениях (31.01) справа будет стоять приток этого вида энергии и соответствующего количества движения в единицу объема. В дальнейшем мы будем иметь дело только с консервативными системами.

## § 32. Примеры тензора массы

Мы рассмотрим теперь явный вид тензора массы в некоторых конкретных случаях.

Мы начнем с простейшего случая „пылевидной“ материи, т. е. такой, частицы которой не взаимодействуют, причем, однако, их скорости распределены непрерывно, так что существует некоторое поле скоростей. Для тензора массы в этом случае мы введем особое обозначение  $\Theta^{ik}$ . Обозначим через  $\rho^*$  инвариантную плотность массы, т. е. плотность, отнесенную к той системе отсчета, относительно которой частицы данного элемента объема в данный момент покоятся („сопутствующая“ система отсчета). Пусть  $u^i$  есть четырех-

\*) Для ряда случаев, включая все случаи, рассмотренные в § 32 и 33, единственность тензора массы при поставленных нами условиях строго доказана В. М. Шехтером [11].

мерная скорость частиц. Положим

$$\Theta^{ik} = \frac{1}{c^2} \rho^* u^i u^k. \quad (32.01)$$

По определению,  $\Theta^{ik}$  есть четырехмерный контравариантный тензор. Его дважды нулевая составляющая равна

$$\Theta^{00} = \frac{1}{c^2} \rho^* (u^0)^2 = \frac{\rho^*}{1 - \frac{v^2}{c^2}}. \quad (32.02)$$

Эта составляющая должна равняться плотности всей массы, включая массу кинетической энергии. Покажем, что это так и есть. Действительно, если  $\rho^*$  есть плотность массы покоя в сопутствующей системе отсчета, то плотность массы покоя в лабораторной системе отсчета (относительно которой частица движется со скоростью  $v$ ) есть

$$\rho = \frac{\rho^*}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}}. \quad (32.03)$$

Далее, если  $\rho$  есть плотность массы покоя, то плотность всей массы (включая массу кинетической энергии) равна

$$\frac{\rho}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}} = \frac{\rho^*}{1 - \frac{v^2}{c^2}} = \Theta^{00}. \quad (32.04)$$

Эта формула для плотности соответствует обычной формуле

$$M = \frac{m}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}} \quad (32.05)$$

для массы отдельной частицы. Другие составляющие тензора массы в трехмерном написании равны

$$\Theta^{0i} = \frac{1}{c} \frac{\rho^* v_i}{1 - \frac{v^2}{c^2}} = \frac{1}{c} \frac{\rho v_i}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}}, \quad (32.06)$$

$$\Theta^{ik} = \frac{1}{c^2} \frac{\rho^* v_i v_k}{1 - \frac{v^2}{c^2}} = \frac{1}{c^2} \frac{\rho v_i v_k}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}}. \quad (32.07)$$

Составим теперь расходимость тензора  $\Theta^{ik}$ . Мы имеем

$$\sum_{k=0}^3 \frac{\partial \Theta^{ik}}{\partial x_k} = \frac{1}{c^2} u^i \sum_{k=0}^3 \frac{\partial (\rho^* u^k)}{\partial x_k} + \frac{\rho^*}{c^2} \sum_{k=0}^3 u^k \frac{\partial u^i}{\partial x_k}. \quad (32.08)$$

Для входящих сюда сумм мы введем особые обозначения. Положим

$$Q^* = \sum_{k=0}^3 \frac{\partial (\rho^* u^k)}{\partial x_k}, \quad (32.09)$$

$$\omega^i = \sum_{k=0}^3 u^k \frac{\partial u^i}{\partial x_k}. \quad (32.10)$$

Эти формулы можно написать в виде

$$Q^* = \frac{\partial \rho}{\partial t} + \operatorname{div} (\rho \mathbf{v}), \quad (32.11)$$

$$\omega^i = \frac{1}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}} \left( \frac{\partial u^i}{\partial t} + \sum_{k=1}^3 v_k \frac{\partial u^i}{\partial x_k} \right) = \frac{1}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}} \frac{du^i}{dt}, \quad (32.12)$$

где  $\frac{d}{dt}$  есть субстанциальная производная. Отсюда видно, что инвариант  $Q^*$  есть увеличение массы покоя в единице жидкого объема за единицу времени <sup>\*</sup>), а вектор  $\omega^i$  есть четырехмерное ускорение, пространственные составляющие которого совпадают, в нерелятивистском приближении, с обычным ускорением. Таким образом

$$\sum_{k=0}^3 \frac{\partial \Theta^{ik}}{\partial x_k} = \frac{Q^*}{c^2} u^i + \frac{\rho^*}{c^2} \omega^i. \quad (32.13)$$

В силу уравнений движения это выражение должно равняться нулю. Но мы имеем тождественно

$$\sum_{i=0}^3 u_i u^i = c^2; \quad \sum_{i=0}^3 u_i \omega^i = 0. \quad (32.14)$$

Поэтому уравнение

$$Q^* u^i + \rho^* \omega^i = 0 \quad (32.15)$$

равносильно уравнениям

$$Q^* = 0; \quad \omega^i = 0. \quad (32.16)$$

Первое из них представляет уравнение неразрывности, выражающее неизменность массы покоя частиц. В данном случае масса покоя частиц не меняется потому, что они не взаимодействуют и их внут-

<sup>\*</sup>) Под жидким объемом мы разумеем, как принято, объем элемента жидкости, составленного из одних и тех же частиц.

ренная энергия остается постоянной. Второе уравнение (32.16) выражает постоянство четырехмерной (а следовательно, и трехмерной) скорости. То, что не взаимодействующие частицы должны двигаться с постоянной скоростью, также является физически очевидным. Так как уравнения движения — первого порядка относительно входящих в  $\Theta^{ik}$  величин  $\rho^*$  и  $u^i$ , то ясно, что тензор массы  $\Theta^{ik}$  есть функция состояния. Таким образом, вид тензора массы для случая пылевидной материи может считаться установленным.

Переходим теперь к обобщению уравнений гидродинамики идеальной жидкости. В нерелятивистской теории этот случай характеризуется тем, что тензор напряжений сводится к скаляру. Это условие легко допускает релятивистское обобщение. Предположим, что умноженный на  $c^2$  тензор массы (тензор энергии) имеет вид

$$c^2 T^{ik} = \left( \mu^* + \frac{p}{c^2} \right) u^i u^k - p e_k \delta_{ik}, \quad (32.17)$$

где  $\mu^*$  и  $p$  — четырехмерные скаляры, связанные соотношением

$$\mu^* = f(p). \quad (32.18)$$

В сопутствующей системе отсчета (относительно которой скорость в данной точке в данный момент времени равна нулю) составляющая  $T^{00}$  тензора массы равна  $\mu^*$ . Поэтому величина  $\mu^*$  представляет плотность массы покоя жидкости. Так как жидкость предполагается упругой и может обладать потенциальной энергией сжатия, то здесь в массу покоя включена масса, соответствующая этой энергии. Поскольку энергия сжатия может меняться, масса покоя жидкого объема не будет оставаться постоянной. Имея это в виду, мы ввели для плотности полной массы покоя особое обозначение  $\mu^*$ , оставляя символ  $\rho^*$  для плотности той части массы покоя, которая в ходе процесса не меняется.

Составим уравнения движения. Полагая для краткости

$$Q = \sum_{k=0}^3 \frac{\partial}{\partial x_k} \left[ \left( \mu^* + \frac{p}{c^2} \right) u^k \right] \quad (32.19)$$

и пользуясь введенным выше обозначением  $\omega^i$  для ускорения, мы будем иметь

$$c^2 \sum_{k=0}^3 \frac{\partial T^{ik}}{\partial x_k} = Q u^i + \left( \mu^* + \frac{p}{c^2} \right) \omega^i - e_i \frac{\partial p}{\partial x_i}. \quad (32.20)$$

При отсутствии внешних сил это выражение равно нулю.

Используя равенства (32.14), получаем для  $Q$  второе выражение:

$$Q = \frac{1}{c^2} \sum_{k=0}^3 u^k \frac{\partial p}{\partial x_k} = \frac{1}{c^2} \frac{1}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}} \frac{dp}{dt} = \frac{1}{c^2} \frac{dp}{d\tau}, \quad (32.21)$$

где  $\frac{dp}{dt}$  — субстанциальная производная, а  $d\tau$  — дифференциал собственного времени частицы. Что касается самой величины  $p$ , то из сопоставления полученных уравнений движения с нерелятивистскими легко видеть, что  $p$  есть давление. Приравнявая оба выражения для  $Q$ , получим

$$\sum_{k=0}^3 \left\{ \left( \mu^* + \frac{p}{c^2} \right) \frac{\partial u^k}{\partial x_k} + u^k \frac{\partial \mu^*}{\partial x_k} \right\} = 0. \quad (32.22)$$

Так как мы предполагаем, что  $\mu^*$  есть функция от  $p$ , то мы можем ввести новую величину  $\rho^*$  при помощи дифференциального уравнения

$$\frac{d\rho^*}{\rho^*} = \frac{d\mu^*}{\mu^* + \frac{p}{c^2}}. \quad (32.23)$$

Постоянную интегрирования мы можем выбрать, например, так, чтобы при  $p=0$  было  $\rho^* = \mu^*$ . Используя (32.23), мы можем предыдущее уравнение написать в виде

$$\sum_{k=0}^3 \frac{\partial}{\partial x_k} (\rho^* u^k) = 0. \quad (32.24)$$

Отсюда видно, что величина  $\rho^*$  может быть истолкована, как инвариантная плотность той части массы покоя, которая во время движения не меняется. Эта величина, как и  $\mu^*$ , будет функцией от  $p$ .

Положим

$$\mu^* = \rho^* \left( 1 + \frac{\Pi}{c^2} \right). \quad (32.25)$$

Из дифференциального соотношения между  $\mu^*$  и  $\rho^*$  получаем

$$d\Pi = \frac{p d\rho^*}{\rho^{*2}}, \quad (32.26)$$

откуда

$$\Pi = \int_0^p \frac{dp}{\rho^*} - \frac{p}{\rho^*}. \quad (32.27)$$

Величина  $\Pi$  может быть истолкована, по аналогии с (30.11), как потенциальная энергия единицы массы жидкости (под массой мы здесь разумеем ту часть массы покоя, которая не меняется во время движения). Выражая  $\mu^*$  через  $\rho^*$  и  $\Pi$ , мы можем написать тензор энергии в виде

$$c^2 T^{ik} = \left[ \rho^* + \frac{1}{c^2} (\rho^* \Pi + p) \right] u^i u^k - p e_k \delta_{ik}, \quad (32.28)$$

тогда как уравнения движения напишутся:

$$\left[ \rho^* + \frac{1}{c^2} (\rho^* \Pi + p) \right] \omega^i = e_i \frac{\partial p}{\partial x_i} - \frac{1}{c^2} \frac{dp}{d\tau} u^i. \quad (32.29)$$

Вместо уравнения для нулевой компоненты ускорения можно взять уравнение неразрывности в форме (32.24).

Заметим, что инвариант тензора массы равен

$$\sum_{i=0}^3 e_i T^{ii} = \rho^* \left( 1 + \frac{\Pi}{c^2} \right) - \frac{3p}{c^2} = \mu^* - \frac{3p}{c^2}. \quad (32.30)$$

Из сопоставления уравнений движения (32.29) с формулой (32.28) для  $T^{ik}$  следует, что тензор массы  $T^{ik}$  есть функция состояния, как и должно быть.

Выпишем составляющие тензора массы в нерелятивистском приближении, сохраняя, однако, в  $T^{00}$  и  $T^{0i}$  члены порядка  $\frac{1}{c^2}$  по отношению к главным. В главных членах мы положим, согласно (32.03),

$$\rho^* = \rho - \frac{1}{2} \rho \frac{v^2}{c^2}, \quad (33.31)$$

где  $\rho$  — обычная плотность, удовлетворяющая уравнению неразрывности (30.02). Мы будем иметь

$$\left. \begin{aligned} T^{00} &= \rho + \frac{1}{c^2} \left( \frac{1}{2} \rho v^2 + \rho \Pi \right), \\ T^{0i} &= \frac{1}{c} \rho v_i + \frac{v_i}{c^3} \left( \frac{1}{2} \rho v^2 + \rho \Pi + p \right), \\ T^{ik} &= \frac{1}{c^3} (\rho v_i v_k + p \delta_{ik}). \end{aligned} \right\} \quad (32.32)$$

Сравнивая поправочные члены в  $T^{00}$  и  $T^{0i}$  со скаляром и вектором Умова (30.17) и (30.18), мы убедимся, что составляющие  $T^{00}$  и  $T^{0i}$  тензора массы могут быть написаны в виде

$$T^{00} = \rho + \frac{1}{c^2} S; \quad T^{0i} = \frac{1}{c} \rho v_i + \frac{1}{c^3} S_i. \quad (32.33)$$

Таким образом, скаляр и вектор Умова дают релятивистские поправки второго порядка к обычным выражениям для плотности массы и плотности количества движения. Что касается пространственных составляющих  $T^{ik}$ , то они пропорциональны рассмотренному в § 30 трехмерному тензору плотности потока количества движения.

Пользуясь этим, мы можем написать приближенные выражения для тензора массы также и для случая упругого тела. Мы будем

иметь

$$\left. \begin{aligned} T^{00} &= \rho + \frac{1}{c^2} \left( \frac{1}{2} \rho v^2 + \rho \Pi \right), \\ T^{0i} &= \frac{1}{c} \rho v_i + \frac{1}{c^3} \left\{ v_i \left( \frac{1}{2} \rho v^2 + \rho \Pi \right) - \sum_{k=1}^3 p_{ik} v_k \right\}, \\ T^{ik} &= \frac{1}{c^2} (\rho v_i v_k - p_{ik}). \end{aligned} \right\} \quad (32.34)$$

Если положить здесь, согласно (30.09),  $p_{ik} = -\rho \delta_{ik}$ , мы вернемся к случаю идеальной жидкости.

На релятивистской формулировке теории упругости мы здесь останавливаться не будем: Сделаем только одно замечание по вопросу о возможности применения понятия абсолютно твердого тела в теории относительности. В нерелятивистской механике понятие это вводится как абстракция, согласно которой форма и размеры тела не меняются под действием каких угодно сил. В частности, толчок, сообщенный в некоторый момент одному концу абсолютно твердого тела, немедленно приводит в движение и другой конец тела. На самом же деле для физического твердого тела волна от толчка распространяется внутри тела со скоростью звука. Поэтому принимаемая абстракция содержит в себе предположение, что скорость звука можно рассматривать, как бесконечно большую\*). Но очевидно, что если считать бесконечно большой скорость звука, то необходимо считать бесконечно большой и скорость света, так как она превышает скорость звука в сотни тысяч раз. Отсюда ясно, что абстракция, лежащая в основе понятия абсолютно твердого тела, применима только в нерелятивистской теории. В теории же относительности, основанной на учете факта конечной скорости распространения всякого рода действий, абстракция эта неизбежно приводит к противоречию. Таким образом, в теории относительности понятием абсолютного твердого тела пользоваться нельзя.

Это не исключает, однако, возможности применять в рассуждениях теории относительности понятие твердого масштаба. В самом деле, это понятие предполагает только существование таких твердых тел, размеры и форма которых остаются неизменными при определенных внешних условиях (отсутствие ускорений и толчков, постоянство температуры и т. п.). Такие твердые масштабы с достаточной точностью реализуются существующими в природе твердыми телами, которые и могут служить эталонами длины, причем постоянство их может проверяться (как мы указывали в § 2), например, путем сравнения с длиной волны определенной спектральной линии.

\*) К тому же выводу можно прийти, рассматривая абсолютно твердое тело, как предельный случай упругого твердого тела с бесконечно большими значениями модулей упругости.