

## § 9. Тензорные поля

Начиная с этого параграфа, мы переходим из области тензорной алгебры в область тензорного анализа, но по-прежнему в самом простом частном случае: рассматриваем трехмерное евклидово пространство и притом в прямоугольных декартовых координатах. Следует предупредить читателя, что узость нашей точки зрения гораздо более резко будет сказываться после этого перехода. Если о тензорной алгебре и можно составить себе некоторое представление по предыдущим параграфам, то тензорный анализ в широком смысле слова при нашем подходе настолько упрощается, что теряет почти все свое содержание.

Смысль перехода от тензорной алгебры к тензорному анализу заключается в том, что вместо отдельных тензоров мы будем рассматривать тензорные поля, в связи с чем появляется дифференцирование тензоров.

*Мы говорим, что нам дано тензорное поле, если в каждой точке  $M$  пространства задан некоторый тензор постоянной валентности, но в остальном, вообще говоря, меняющийся от точки к точке.* Этот тензор мы будем называть тензором поля. Он задается, следовательно, как функция точки  $M$ , причем его валентность остается постоянной, например, 3-й:

$$a_{i_1 i_2 i_3} = a_{i_1 i_2 i_3}(M). \quad (9.1)$$

Эту формулу нужно понимать в том смысле, что координаты тензора зависят от выбора точки  $M$  (и, разумеется, от выбора координатной системы, преобразуясь по обычному тензорному закону).

Если мы рассматриваем тензорное поле в определенной координатной системе, то точка  $M$  характеризуется своими координатами  $x_1, x_2, x_3$ , и формула (9.1) принимает вид

$$a_{i_1 i_2 i_3} = a_{i_1 i_2 i_3}(x_1, x_2, x_3), \quad (9.2)$$

т. е. координаты тензора заданы как функции координат точки  $M$ .

Мы будем предполагать, что функции (9.2) непрерывно дифференцируемы столько раз, сколько нам будет нужно.

Тензорное поле может быть задано и не во всем пространстве, а лишь в некоторой его области  $\Omega$ . Это значит, что тензор поля (9.1) определен как функция точки  $M$  для всевозможных положений точки  $M$  лишь в некоторой области  $\Omega$  (а не во всем пространстве).

Рассмотрим простейшие частные случаи тензорных полей.

Тензорное поле нулевой валентности называется иначе скалярным полем. Так как тензор нулевой валентности есть инвариант, то скалярное поле означает задание в каждой точке  $M$  некоторой области  $\Omega$  определенного числа  $a$ :

$$a = a(M), \quad (9.3)$$

причем  $a(M)$  зависит только от выбора точки  $M$ , но не зависит от выбора координатной системы. Если зависимость (9.3) записывается в определенной координатной системе, то она принимает вид

$$a = a(x_1, x_2, x_3). \quad (9.4)$$

Примеры скалярных полей: температура неравномерно нагретого тела, имеющая свое значение в каждой его точке; потенциал электростатического поля как функция точки; плотность неоднородного тела, в каждой его точке имеющая свое значение; давление в газовой среде, меняющееся, вообще говоря, от точки к точке, и т. п.

Рассмотрим теперь одновалентное тензорное поле

$$a_i = a_i(M). \quad (9.5)$$

Мы знаем, что координаты одновалентного тензора  $a_i$  всегда можно истолковать как координаты некоторого инвариантного вектора  $\mathbf{a}$ , причем

$$\mathbf{a} = \sum_i a_i \mathbf{e}_i.$$

Поэтому задать поле одновалентного тензора (9.5) все равно, что указать в каждой точке  $M$  определенный вектор

$$\mathbf{a} = \sum_i a_i(M) \mathbf{e}_i = \mathbf{a}(M), \quad (9.6)$$

т. е. все равно, что задать векторное поле.

Примеры векторных полей: вектор электрического или магнитного поля; вектор скорости движения жидкой или газовой среды, имеющий в каждой ее точке свое значение; вектор плотности электрического тока в массивном проводнике и т. п. О двухвалентных и т. д. тензорных полях мы будем говорить позже.

Настоящий смысл тензорного исчисления заключается, конечно, в изучении тензорных полей, и для приложений нужны, как правило, именно тензорные поля, а не отдельные тензоры. Поэтому на тензорную алгебру, изложенную в §§ 4, 5, где рассматривались операции над отдельными тензорами, следует смотреть как на необходимый подготовительный материал, а именно, все операции, установленные там для отдельных тензоров, автоматически переносятся и на тензорные поля, если подразумевать, что эти операции производятся над тензорами поля в *каждой точке  $M$  области  $\Omega$* .

Так, например, сложение тензоров двух полей одинаковой валентности

$$a_{ijk} = a_{ijk}(M), \quad b_{ijk} = b_{ijk}(M)$$

означает построение нового тензорного поля

$$c_{ijk}(M) = a_{ijk}(M) + b_{ijk}(M) \quad (9.7)$$

путем сложения тензоров  $a_{ijk}$  и  $b_{ijk}$  в каждой точке  $M$  области  $\Omega$ .

Аналогично и перемножение тензоров двух полей, например,  $a_{ijk}(M)$  и  $b_{lm}(M)$ , означает построение нового тензорного поля

$$c_{ijklm}(M) = a_{ijk}(M) b_{lm}(M) \quad (9.8)$$

путем перемножения тензоров  $a_{ijk}$  и  $b_{lm}$  в каждой точке  $M$  области  $\Omega$ .

Аналогично операции свертывания и подстановки индексов производятся над тензором поля в каждой точке  $M$  области  $\Omega$ .

Но помимо алгебраических операций над тензорами поля можно производить еще операцию дифференцирования, которая и определяет лицо тензорного анализа.

## § 10. Дифференцирование тензора поля

Рассмотрим какое-нибудь тензорное поле, для примера, трехвалентное:

$$a_{ijk} = a_{ijk}(M) = a_{ijk}(x_1, x_2, x_3). \quad (10.1)$$

Нас интересует вопрос (действительно очень важный для приложений): как меняется наш тензор от точки к точке в *бесконечно малой окрестности данной точки  $M(x_1, x_2, x_3)$* . Для этой цели мы смещаемся из точки  $M$  в произвольную бесконечно близкую точку  $M'$ .

Говоря более точно, это бесконечно малое смещение состоит в том, что мы движемся по некоторой параметрически заданной кривой

$$x_1 = x_1(t), \quad x_2 = x_2(t), \quad x_3 = x_3(t), \quad (10.2)$$

причем при данном значении  $t$  мы находимся в  $M$ , а при бесконечно близком значении  $t + \Delta t$  попадаем в бесконечно близкую точку  $M'$ . Все дифференциалы, которые мы будем выписывать, предполагаются взятыми по отношению к аргументу  $t$ .

Функции  $x_i(t)$  мы считаем, конечно, непрерывно дифференцируемыми.

Радиус-вектор  $\vec{OM}$  точки  $M$  в силу (10.2) выражается формулой

$$\vec{OM} = \sum_l x_l(t) \mathbf{e}_l, \quad (10.3)$$