

Из (40) следует тогда, что

$$Dg_{ik} = 0, \quad Dg^{ik} = 0. \quad (43)$$

Наконец, определим понятие ковариантной производной от вектора  $\mathcal{H}^i$  вдоль линии  $\frac{D\mathcal{H}^i}{Ds}$ . Определим ее как отношение ковариантного дифференциала на отрезке  $PP'$  к расстоянию  $\Delta S$ . Тогда

$$\frac{D\mathcal{H}^i}{Ds} = \frac{D\mathcal{H}^i}{dx^k} \frac{dx^k}{ds} = \mathcal{H}^i_{;k} u^k. \quad (44)$$

### 2.4. Тензор кривизны Римана

Найдем характеристику пространства, которая указывает на его отличие от евклидового. Для этого рассмотрим параллельный перенос произвольного вектора  $v^i$  из точки А в точку С двумя путями по сторонам параллелограмма (рис. 3). Перенос  $v^i$  из А в В, получим:  $v^{i\prime} = v^i - \Gamma^i_{kl} v^k \Delta x^l$ , где  $\Gamma^i_{kl} = \Gamma^i_{kl}(A)$ . Символ Кристоффеля в точке В отличается от  $\Gamma^i_{kl}(A)$ :  $\Gamma^i_{kl}(B) = \Gamma^i_{kl} + \frac{\partial \Gamma^i_{kl}}{\partial x^m} \Delta x^m$ . Поэтому, совершая параллельный перенос вектора из В в С, получим для полного изменения вектора на пути АВС:

$$v^{i\prime\prime} = v^i - \Gamma^i_{kl} v^k \Delta x^l - \Gamma^i_{nm} v^n \delta x^m - \frac{\partial \Gamma^i_{km}}{\partial x^l} v^k \Delta x^l \delta x^m + \Gamma^i_{nm} \Gamma^n_{kl} v^k \Delta x^l \delta x^m.$$

Если теперь перенести  $v^{i\prime}$  по пути АДС, то для изменения  $v^i$  получим аналогичную формулу, но с переставленными индексами  $l$  и  $m$ :

$$v^{i\prime\prime\prime} = v^i - \Gamma^i_{km} v^k \delta x^m - \Gamma^i_{nl} v^n \Delta x^l - \frac{\partial \Gamma^i_{kl}}{\partial x^m} v^k \Delta x^l \delta x^m + \Gamma^i_{nl} \Gamma^n_{km} v^k \Delta x^l \delta x^m.$$

Вычитая одно выражение из другого, найдем:

$$v^i_{\text{ABC}} - v^i_{\text{ADC}} = - \left[ \left( \frac{\partial \Gamma^i_{km}}{\partial x^l} - \frac{\partial \Gamma^i_{kl}}{\partial x^m} \right) + \Gamma^i_{nl} \Gamma^n_{km} - \Gamma^i_{nm} \Gamma^n_{kl} \right] v^k \Delta x^l \delta x^m. \quad (45)$$

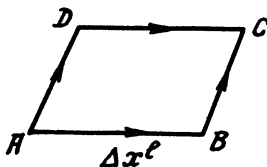


Рис. 3

Введем элемент площади контура  $ds^{lm} = \Delta x^l \delta x^m - \Delta x^m \delta x^l$ . Тогда формула (45) запишется в виде

$$v_{ABC}^i - v_{ADC}^i = -\frac{1}{2} R_{klm}^i v^k ds^{lm}. \quad (46)$$

Из (46) сразу видно, что величина  $R_{klm}^i$  является тензором. Она называется римановым тензором кривизны:

$$R_{klm}^i = \frac{\partial \Gamma_{km}^i}{\partial x^l} - \frac{\partial \Gamma_{kl}^i}{\partial x^m} + \Gamma_{nl}^i \Gamma_{km}^n - \Gamma_{nm}^i \Gamma_{kl}^n. \quad (47)$$

Таким образом,  $R_{klm}^i$  определяет поворот вектора при параллельном переносе вокруг площадки  $ds^{lm}$ , т.е. представляет собой обобщение понятия гауссовой кривизны на случай  $n$  измерений.

Выражение тензора Римана через производные от метрического тензора в общем случае весьма громоздко, но сильно упрощается в геодезической системе координат ( $L$ -системе в случае 4-х измерений), где в данной точке  $x^i g_{ik} = \delta_{ik}, \Gamma_{kl}^i = 0$  и  $\partial g_{ik} / \partial x^l = 0$ :

$$\begin{aligned} R_{klm}^i &= R_{iklm} = \frac{\partial \Gamma_{km}^i}{\partial x^l} - \frac{\partial \Gamma_{kl}^i}{\partial x^m} = \\ &= \frac{\partial}{\partial x^l} \left\{ \frac{1}{2} \left( \frac{\partial g_{ik}}{\partial x^m} + \frac{\partial g_{im}}{\partial x^k} - \frac{\partial g_{km}}{\partial x^i} \right) \right\} - \frac{\partial}{\partial x^m} \left\{ \frac{1}{2} \left( \frac{\partial g_{ik}}{\partial x^l} + \frac{\partial g_{il}}{\partial x^k} - \frac{\partial g_{kl}}{\partial x^i} \right) \right\} = \\ &= \frac{1}{2} \left( \frac{\partial^2 g_{im}}{\partial x^l \partial x^k} - \frac{\partial^2 g_{km}}{\partial x^i \partial x^l} - \frac{\partial^2 g_{il}}{\partial x^k \partial x^m} + \frac{\partial^2 g_{kl}}{\partial x^i \partial x^m} \right). \quad (48) \end{aligned}$$

Из (48) следуют свойства симметрии тензора Римана:

$$R_{iklm} = -R_{kil m} = -R_{ikml}; \quad R_{iklm} = R_{lmik}, \quad (49)$$

а также формула

$$R_{iklm} + R_{ilmk} + R_{imkl} = 0. \quad (50)$$

Эти соотношения линейны, а следовательно, справедливы в любой системе координат. Теперь легко показать, что число независимых компонент тензора Римана в произвольном  $n$ -мерном пространстве

$$\nu = \frac{1}{12} n^2 (n^2 - 1). \quad (51)$$

Для  $n=1$   $\nu=0$ ;  $n=2$   $\nu=1$ ;  $n=4$   $\nu=20$ .