

РИМАНОВЫ ПРОСТРАНСТВА, СОДЕРЖАЩИЕ ГЕОДЕЗИЧЕСКОЕ ПОЛЕ НАПРАВЛЕНИЙ

Милева Прванович

(Поступило 24-ого марта 1967 г.)

1. Пространство, содержащее геодезическое поле направлений. Пусть у $n+r$ — мерного пространства аффинной связности A_{n+r} задано r линейно независимых векторных полей v^i ($i, j, k = 1, 2, \dots, n+r; \alpha, \beta, \gamma = 1, 2, \dots, r$). Они в A_{n+r} определяют поле r —мерных направлений. Предположим, что это поле является голономным, т. е. что в A_{n+r} существует система подпространств r —измерений, удовлетворяющая следующим условиям:

- 1) через каждую точку A_{n+r} проходит одно из подпространств системы;
- 2) векторы v^i , определяющие направление поля в данной точке, касательны к соответствующему подпространству системы.

Вышеупомянутые подпространства, определяемые голономным полем r —мерных направлений, условимся называть v_α —многообразиями. Я. Л. Шапиро определяет геодезическое поле направлений следующим образом [1]:

Голономное поле r —мерных направлений будем называть геодезическим, если многообразие $r+1$ измерений, образованное v_α — многообразиями поля, проходящими через точки любой геодезической линии A_{n+r} , является вполне геодезическим.

Пространство A_{n+r} , содержащее геодезическое поле r —мерных направлений, будем обозначать через $A_{n+r}^r(v)$.

Векторы v^i определяют геодезическое поле направлений в A_{n+r} тогда и только тогда, когда они удовлетворяют системе уравнений [1]:

$$(1.1) \quad v^i_{,k} = T^\alpha \delta_k^i + B_{\beta k}^\alpha v^i$$

где T^α и $B_{\beta k}^\alpha$ некоторые функции.

В пространстве $A_{n+r}^r(v)$ можно выбрать специальную систему координат, связанную с заданным голономным полем r — мерных направлений. Выберем, с этой целью, v_α —многообразия в качестве координатных многообразий и обозначим через x^α координаты точки этого r —мерного многообразия. Если числа x^α ($a, b, c = r+1, \dots, n+r$) фиксируют положение этого многообразия в A_{n+r} , то $n+r$ чисел x^α, x^a будут координа-

тами точки пространства A_{n+r} в специальной системе координат. Специальная система координат не определяется полем однозначно. Всякая другая система координат получается из данной преобразованием

$$(1.2) \quad \begin{cases} \bar{x}^a = \bar{x}^a(x^b) \\ \bar{x}^\alpha = \bar{x}^\alpha(x^\beta, x^b) \end{cases}$$

при котором v_α —многообразия остаются координатными многообразиями.

Векторы $\overset{\alpha}{v}^i$, определяющие геодезическое поле направлений, определяются, в специальной системе координат, уравнениями:

$$(1.3) \quad \overset{\alpha}{v}^i = \delta_\alpha^i,$$

причем коэффициенты связности пространства $A_{n+r}(\overset{r}{v})$ имеют, в той же системе координат, вид [1]:

$$(1.4) \quad \begin{cases} \Gamma_{ji}^a = \Pi_{ij}^a(x^b) + \varphi_{(i}\delta_{j)}^a \\ \Pi_{\alpha j}^a = 0 \end{cases}$$

$$i, j, k = 1, 2, \dots, n+r; \quad \alpha, \beta, \gamma = 1, 2, \dots, r; \\ a, b, c = r+1, \dots, n, n+1, \dots, n+r.$$

При этом величины Π_{ij}^a не зависят от координат x^α , а

$$(1.5) \quad \varphi_\alpha = T^\alpha.$$

2. Предмет работы. — В этой работе мы будем исследовать пространство $A_{n+r}(\overset{r}{v})$, обладающее римановой метрикой, т. е. пространство $V_{n+r}(\overset{r}{v})$. В работе [1] показано, что в случае, когда геодезическое поле направлений не является изотропным, пространство $V_{n+r}(\overset{r}{v})$ полуприводимо, т. е. метрика пространства $V_{n+r}(\overset{r}{v})$, в специальной системе координат выражается в виде

$$ds^2 = g_{\alpha\beta}(x^\gamma) dx^\alpha dx^\beta + e^{2P} g_{ab}(x^c) dx^a dx^b,$$

где функция P зависит только от координат x^α .

В § 3 мы получим вид метрики пространства $V_{n+r}(\overset{r}{v})$ в случае, когда геодезическое поле направлений является вполне изотропным.

В случае, когда v_α — многообразия являются плоскими, пространство $A_{n+r}(\overset{r}{v})$ будет частично проективным, а при $r=1$ субпроективным пространством В. Ф. Кагана [5]*. В силу этого, мы в § 4, специализируя результаты § 3, выразим метрику риманова частично проективного пространства в виде, полученном раньше Г. Врэнчану [2].

Наконец, в § 5 установим, что пространство $V_{n+r}(\overset{r}{v})$, геодезическое поле направлений которого вполне изотропно, является римановым рас-

* Частично проективное пространство называется тоже обобщенным субпроективным пространством [7]

ширением пространства аффинной связности, риманово частично проективное пространство, допускающее изотропно геодезическое поле направлений, является римановым расширением проективно-евклидова пространства.

3. Пространство $V_{n+r}^r(v)$ содержащее вполне изотропное геодезическое поле направлений. — Чтобы в специальной системе координат определить вид метрики

$$ds^2 = g_{ij} dx^i dx^j$$

пространства $V_{n+r}^r(v)$, заметим, прежде всего, что если площадки, определенные векторами (1.3), вполне изотропны то

$$g_{ij} \delta_x^i \delta_\beta^j = g_{\alpha\beta} = 0.$$

Поэтому, обозначая через $[ij, k]$ символы Христовфеля 1-ого а через $\{ij\}^k$ символы Христовфеля 2-ого рода, имеем

$$[ij, \alpha] = g_{\alpha k} \{ij\}^k = g_{\alpha\alpha} \{ij\}^{\alpha}$$

и, учитывая (1.4), получим

$$(3.1) \quad \frac{\partial g_{i\alpha}}{\partial x^j} + \frac{\partial g_{j\alpha}}{\partial x^i} - \frac{\partial g_{ij}}{\partial x^\alpha} = 2g_{\alpha a} \Pi_{ij}^a + g_{\alpha a} (\delta_i^a \varphi_j + \delta_j^a \varphi_i).$$

Полагая $i = \beta, j = b$, приведем это равенство к виду

$$\frac{\partial g_{b\alpha}}{\partial x^\beta} - \frac{\partial g_{b\beta}}{\partial x^\alpha} = g_{\alpha b} \varphi_\beta,$$

ибо, согласно (1.4) $\Pi_{\alpha j}^a = 0$. При $\alpha = \beta$ эта формула дает

$$g_{\alpha b} \varphi_\alpha = 0,$$

где α фиксированный индекс. Так как для любого индекса α найдется такой индекс b что $g_{\alpha b} \neq 0$, ибо в противном случае матрица была бы вырожденной, то

$$\varphi_\alpha = 0.$$

Но тогда из (1.5) следует $T^\alpha = 0$, так что равенство (1.1) принимает вид

$$(3.2) \quad v^i_{,k}{}^\alpha = B_{\beta k}^\alpha v^j{}^\beta.$$

Но (3.2) является неопходимым и достаточным условием параллельности поля площадок определяемых векторными полями $v^i{}^\alpha$ [3]. Итак:

Если геодезическое поле площадок вполне изотропно, то оно является и полем параллельных площадок.

С другой стороны, известно [3], что у пространства V_{n+r} , допускающего поле параллельных r -мерных изотропных плоскостей, должно

быть $n \geq r$ и, в одной из специальных систем координат, матрица метрического тензора имеет вид [4]

$$(3.3) \quad \left\{ \begin{array}{l} (g_{ij}) = \begin{pmatrix} g_{\alpha\beta} & g_{\alpha s} & g_{\alpha\nu} \\ g_{t\beta} & g_{ts} & g_{t\nu} \\ g_{\mu\beta} & g_{\mu s} & g_{\mu\nu} \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} O & O & E \\ O & A & H \\ E & H & B \end{pmatrix} \\ \alpha, \beta, \gamma = 1, 2, \dots, r; \quad s, t, p, q = r + 1, \dots, n; \\ \nu, \mu, \tau, \sigma = n + 1, \dots, n + r; \quad \alpha' = n + \alpha \end{array} \right.$$

причем E — единичная матрица, а матрицы (g_{st}) и $(g_{t\nu})$ не зависят от координат x^α .

Учитывая (3.3), (3.1) записывается в виде

$$(3.4) \quad \frac{\partial g_{i\alpha}}{\partial x^j} + \frac{\partial g_{j\alpha}}{\partial x^i} - \frac{\partial g_{ij}}{\partial x^\alpha} = 2 \Pi_{ij}^{\alpha'}(x^a) + \varphi_i \delta_j^{\alpha'} + \varphi_j \delta_i^{\alpha'}.$$

Полагая в (3.4) $i = t, j = s$, получим

$$\frac{\partial g_{t\alpha}}{\partial x^s} + \frac{\partial g_{s\alpha}}{\partial x^t} - \frac{\partial g_{st}}{\partial x^\alpha} = 2 \Pi_{st}^{\alpha'}(x^b) + \varphi_s \delta_t^{\alpha'} + \varphi_t \delta_s^{\alpha'}.$$

откуда

$$\Pi_{st}^{\alpha'} = 0.$$

Если в (3.4) положить $i = t, j = \nu$, то имеем

$$\frac{\partial g_{t\alpha}}{\partial x^\nu} + \frac{\partial g_{\nu\alpha}}{\partial x^t} - \frac{\partial g_{t\nu}}{\partial x^\alpha} = 2 \Pi_{t\nu}^{\alpha'}(x^a) + \varphi_t \delta_\nu^{\alpha'} + \varphi_\nu \delta_t^{\alpha'},$$

откуда

$$2 \Pi_{t\nu}^{\alpha'}(x^a) + \varphi_t \delta_\nu^{\alpha'} = 0,$$

т. е.

$$(3.5) \quad \varphi_t = -2 \Pi_{t\nu}^{\nu'}(x^a).$$

Это соотношение показывает, что величины φ_t не зависят от координат x^α .

При $i = \mu, j = \nu$ равенство (3.4) переписывается в виде

$$\frac{\partial g_{\mu\alpha}}{\partial x^\nu} + \frac{\partial g_{\nu\alpha}}{\partial x^\mu} - \frac{\partial g_{\mu\nu}}{\partial x^\alpha} = 2 \Pi_{\mu\nu}^{\alpha'}(x^a) + \varphi_\mu \delta_\nu^{\alpha'} + \varphi_\nu \delta_\mu^{\alpha'},$$

т. е. в виде

$$(3.6) \quad -\frac{\partial g_{\mu\nu}}{\partial x^\alpha} = 2 \Pi_{\mu\nu}^{\alpha'}(x^a) + \varphi_\mu \delta_\nu^{\alpha'} + \varphi_\nu \delta_\mu^{\alpha'}.$$

С другой стороны

$$(3.7) \quad [ij, s] = g_{sk} \{ij\}^k = g_{st} \{ij\}^t + g_{s\nu} \{ij\}^\nu.$$

Заменяя здесь символы Христовфеля 2-ого рода их выражениями (1.4), имеем

$$(3.8) \quad \begin{aligned} \frac{\partial g_{is}}{\partial x^j} + \frac{\partial g_{js}}{\partial x^i} - \frac{\partial g_{ij}}{\partial x^s} &= 2 g_{st} \Pi_{ij}^t(x^a) + 2 g_{s\nu} \Pi_{ij}^\nu(x^a) + \\ &+ g_{st} (\delta_i^t \varphi_j + \delta_j^t \varphi_i) + g_{s\nu} (\delta_i^\nu \varphi_j + \delta_j^\nu \varphi_i) \end{aligned}$$

откуда, полагая $i = \mu$, $j = \tau$ получим

$$\frac{\partial g_{\mu s}}{\partial x^\tau} + \frac{\partial g_{\tau s}}{\partial x^\mu} - \frac{\partial g_{\mu\tau}}{\partial x^s} = 2 g_{st} \Pi_{\mu\tau}^t + 2 g_{sv} \Pi_{\mu\tau}^v + g_{s\mu} \psi_\tau + g_{s\tau} \psi_\mu.$$

Дифференцируя это уравнение по x^α , имеем

$$(3.9) \quad \frac{\partial^2 g_{\mu\tau}}{\partial x^s \partial x^\alpha} = 0.$$

Дифференцируя (3.6) по x^t и учитывая (3.9), получим:

$$(3.10) \quad \frac{\partial}{\partial x^t} [2 \Pi_{\mu\nu}^{\alpha'} + \varphi_\mu \delta_\nu^{\alpha'} + \varphi_\nu \delta_\mu^{\alpha'}] = 0.$$

Полагая в (3.8) $i = p$, $j = \mu$, приведем это равенство к виду

$$(3.11) \quad \frac{\partial g_{ps}}{\partial x^\mu} + \frac{\partial g_{\mu s}}{\partial x^p} - \frac{\partial g_{p\mu}}{\partial x^s} = 2 g_{st} \Pi_{p\mu}^t + 2 g_{sv} \Pi_{p\mu}^v + g_{sp} \varphi_\mu + g_{s\mu} \varphi_p.$$

Мы уже установили, что все величины, появляющиеся в этом соотношении, кроме φ_μ , не зависят от координат x^α . Отсюда следует, что величины φ_μ тоже не зависят от координат x^α . Но тогда правая часть уравнения (3.6) от координат x^α не зависит, так что интегрируя и учитывая (3.9), имеем

$$(3.12) \quad g_{\mu\nu} = -[2 \Pi_{\mu\nu}^{\alpha'} + \varphi_\mu \delta_\nu^{\alpha'} + \varphi_\nu \delta_\mu^{\alpha'}] \xi_{\alpha'} + a_{\mu\nu}(x^\tau),$$

где положено

$$(3.13) \quad x^\alpha = \xi_{\alpha'}.$$

Таким образом:

В римановом пространстве, содержащем r -мерное изотропное геодезическое поле направлений, существует специальная система координат, в которой матрица метрического тензора имеет вид (3.3). При этом матрицы (g_{st}) и $(g_{t\nu})$ не зависят от координат x^α , а элементы матрицы $(g_{\mu\nu})$ выражаются в виде (3.12), (3.10).

Пространство с метрикой (3.3), (3.10), (3.12) всегда содержит геодезическое поле r -мерных направлений. Чтобы это показать, достаточно установить что удовлетворены соотношения (1.4). В самом деле, в статье [1] показано что если для коэффициентов связности A_{n+r} имеют место соотношения (1.4), то A_{n+r} содержит геодезическое поле r -мерных направлений, определяемое векторами $v^i = \delta_\alpha^i$.

Так как для метрики (3.3), (3.10), (3.12)

$$\{i^{\alpha'}\} = g^{\alpha'k} [ij, k] = \frac{1}{2} \left(\frac{\partial g_{i\alpha}}{\partial x^j} + \frac{\partial g_{j\alpha}}{\partial x^i} - \frac{\partial g_{ij}}{\partial x^\alpha} \right) = -\frac{1}{2} \frac{\partial g_{ij}}{\partial x^\alpha},$$

$$\begin{aligned} \{i^s\} &= g^{sk} [ij, k] = g^{s\alpha} [ij, \alpha] + g^{st} [ij, t] = \\ &= -\frac{1}{2} g^{s\alpha} \frac{\partial g_{ij}}{\partial x^\alpha} + \frac{1}{2} g^{st} \left(\frac{\partial g_{it}}{\partial x^j} + \frac{\partial g_{jt}}{\partial x^i} - \frac{\partial g_{ij}}{\partial x^t} \right), \end{aligned}$$

то имеем:

$$(3.14) \quad \left\{ \begin{array}{l} \{\alpha'_{\alpha\beta}\} = \{\alpha'_{\alpha s}\} = \{\alpha'_{\alpha\mu}\} = \{\alpha'_{st}\} = \{\alpha'_{s\mu}\} = 0 \\ \{\alpha'_{\mu\nu}\} = \Pi_{\mu\nu}^{\alpha'} + \frac{1}{2} \varphi_{\mu} \delta_{\nu}^{\alpha'} + \frac{1}{2} \varphi_{\nu} \delta_{\mu}^{\alpha'} \\ \{s_{\alpha\beta}\} = \{s_{\alpha t}\} = \{s_{\alpha\mu}\} = 0 \end{array} \right.$$

$$(3.15) \quad \{s_{pq}\} = \frac{1}{2} g^{st} \left(\frac{\partial g_{pt}}{\partial x^q} + \frac{\partial g_{qt}}{\partial x^p} - \frac{\partial g_{pq}}{\partial x^t} \right)$$

$$(3.16) \quad \{s_{p\mu}\} = \frac{1}{2} g^{st} \left(\frac{\partial g_{pt}}{\partial x^{\mu}} + \frac{\partial g_{\mu t}}{\partial x^p} - \frac{\partial g_{p\mu}}{\partial x_t} \right)$$

$$(3.17) \quad \{s_{\mu\nu}\} = -\frac{1}{2} \sum_{\alpha} g^{\alpha s} [\Pi_{\mu\nu}^{\alpha'} + \varphi_{\mu} \delta_{\nu}^{\alpha'} + \varphi_{\nu} \delta_{\mu}^{\alpha'}] + \frac{1}{2} g^{st} \left(\frac{\partial g_{\mu t}}{\partial x^{\nu}} + \frac{\partial g_{\nu t}}{\partial x^{\mu}} \right).$$

Но величины $g_{st}(x^p, x^{\mu})$ всегда можно выразить в виде

$$g_{st} = e^{\varphi(x^p, x^{\nu})} a_{st}(x^p, x^{\nu}).$$

Тогда уравнения (3.15) и (3.16) можно записать в виде

$$\{s_{pq}\} = \frac{1}{2} \left(\frac{\partial \varphi}{\partial x^q} \delta_p^s + \frac{\partial \varphi}{\partial x^p} \delta_q^s - \frac{\partial \varphi}{\partial x^t} a^{st} a_{pq} \right) + \frac{1}{2} a^{st} \left(\frac{\partial a_{pt}}{\partial x^q} + \frac{\partial a_{qt}}{\partial x^p} - \frac{\partial a_{pq}}{\partial x^t} \right)$$

$$\{s_{p\mu}\} = \frac{1}{2} \frac{\partial \varphi}{\partial x^{\mu}} \delta_p^s + \frac{1}{2} a^{st} \frac{\partial a_{pt}}{\partial x^{\mu}} + \frac{1}{2} g^{st} \left(\frac{\partial g_{\mu t}}{\partial x^p} - \frac{\partial g_{p\mu}}{\partial x^t} \right)$$

или в виде

$$(3.18) \quad \{s_{pq}\} = \Pi_{pq}^s + \frac{1}{2} (\varphi_p \delta_q^s + \varphi_q \delta_p^s)$$

$$(3.19) \quad \{s_{p\mu}\} = \Pi_{p\mu}^s + \frac{1}{2} \varphi_{\mu} \delta_p^s,$$

где мы положили

$$\frac{\partial \varphi}{\partial x^q} = \varphi_q, \quad \frac{\partial \varphi}{\partial x^{\mu}} - \Phi_{\mu} = \varphi_{\mu}$$

$$\Pi_{pq}^s = -\frac{1}{2} \varphi_t a^{st} a_{pq} + \frac{1}{2} a^{st} \left(\frac{\partial a_{pt}}{\partial x^q} + \frac{\partial a_{qt}}{\partial x^p} - \frac{\partial a_{pq}}{\partial x^t} \right)$$

$$\Pi_{p\mu}^s = \frac{1}{2} a^{st} \frac{\partial a_{pt}}{\partial x^{\mu}} + \frac{1}{2} g^{st} \left(\frac{\partial g_{\mu t}}{\partial x^p} - \frac{\partial g_{p\mu}}{\partial x^t} \right) + \Phi_{\mu}$$

а Φ_{μ} какие то функции.

Наконец, если введено обозначение

$$\Pi_{\mu\nu}^s \frac{1}{2} \sum_{\alpha} g^{\alpha s} [\Pi_{\mu\nu}^{\alpha'} + \varphi_{\mu} \delta_{\nu}^{\alpha'} + \varphi_{\nu} \delta_{\mu}^{\alpha'}] + \frac{1}{2} g^{st} \left(\frac{\partial g_{\mu t}}{\partial x^{\nu}} + \frac{\partial g_{\nu t}}{\partial x^{\mu}} \right),$$

уравнения (3.17) перепишутся в виде

$$(3.20) \quad \left\{ \begin{matrix} s \\ \mu\nu \end{matrix} \right\} = \Pi_{\mu\nu}^s.$$

Уравнения (3.14), (3.18), (3.19) и (3.20) показывают что все соотношения (1.4) удовлетворены.

Таким образом:

Если в римановом пространстве V_{n+r} существует специальная система координат, в которой матрица метрического тензора имеет вид (3.3), матрицы (g_{st}) и $(g_{t\nu})$ не зависят от координат x^α а элементы матрицы $(g_{\mu\nu})$ выражаются в виде (3.12), (3.10), то пространство V_{n+r} содержит геодезическое поле r -мерных направлений определяемое векторами $v^i = \delta_\alpha^i$.

4. Частично проективное пространство. — Рассмотрим такое пространство $V_{n+r}(\overset{r}{v})$ у которого v_α — многообразия — плоские пространства. Тогда $(r+1)$ -мерное пространство, образованное v_α — многообразиями, проходящими через точки любой геодезической линии пространства A_{n+r} , тоже будет плоским пространством. В самом деле, это пространство, с одной стороны, вполне геодезическое, а с другой его образующие — r -мерные плоские пространства. Значит, геодезическая пространства A_{n+r} принадлежит какой то $(r+1)$ -мерной плоскости. Но в таком случае, пространство $A_{n+r}(\overset{r}{v})$ является частично проективным пространством [5].

Наоборот, всякое частично проективное пространство является пространством, содержащим геодезическое поле направлений. Действительно, $(r+1)$ -мерная плоскость, содержащая геодезическую, является вполне геодезическим подпространством пространства A_{n+r} . В этих $(r+1)$ -мерных плоскостях, через каждую точку геодезической, можно выбрать r -мерное направление, совокупность которых образует геодезическое поле направлений.

Если v_α — многообразия являются плоскостями, то в уравнениях (1.4) величины Π_{ij}^a равны нулю. Из-за того уравнения (1.4) принимают простой вид

$$(4.1) \quad \Gamma_{ij}^a = \varphi_{(i} \delta_{j)}^a$$

$$a = r+1, \dots, n, n+1, \dots, n+r; \quad i, j = 1, 2, \dots, n+r$$

а уравнения (3.6) и (3.12) вид

$$(4.2) \quad -\frac{\partial g_{\mu\nu}}{\partial x^\alpha} = \varphi_\mu \delta_\nu^{\alpha'} + \varphi_\nu \delta_\mu^{\alpha'}$$

$$(4.3) \quad g_{\mu\nu} = -(\varphi_\mu \delta_\nu^{\alpha'} + \varphi_\nu \delta_\mu^{\alpha'}) \xi_{\alpha'} + a_{\mu\nu}(x^\tau).$$

Дифференцируя уравнение (4.2) по x^t , имеем

$$-\frac{\partial^2 g_{\mu\nu}}{\partial x^\alpha \partial x^t} = \frac{\partial \varphi_\mu}{\partial x^t} \delta_\nu^{\alpha'} + \frac{\partial \varphi_\nu}{\partial x^t} \delta_\mu^{\alpha'}.$$

Полагая $\nu = \alpha'$, получим

$$(4.4) \quad -\frac{\partial^2 g_{\mu\alpha'}}{\partial x^\alpha \partial x^t} = 2 \frac{\partial \varphi_\mu}{\partial x^t}.$$

С другой стороны, из (3.9) имеем равенство

$$\frac{\partial^2 g_{\mu\alpha'}}{\partial x^s \partial x^\alpha} = 0,$$

сравнением которого с (4.4), получим

$$\frac{\partial \varphi_\mu}{\partial x^t} = 0.$$

Значит, величины φ_μ не зависят от координат x^t . Другими словами, φ_μ являются функциями только координат x^ν .

Полагая в (3.8) $i=p, j=q$, имеем

$$\frac{\partial g_{ps}}{\partial x^q} + \frac{\partial g_{qs}}{\partial x^p} - \frac{\partial g_{pq}}{\partial x^s} = \varphi_p g_{sq} + \varphi_q g_{sp},$$

или

$$(4.5) \quad \frac{\partial g_{ps}}{\partial x^q} + \frac{\partial g_{qs}}{\partial x^p} - \frac{\partial g_{pq}}{\partial x^s} = 0,$$

ибо в случае частично проективных пространств, из (3.5), следует что $\varphi_p = 0$.

Заменяя в (4.5) места индексов p и s , мы получим еще одно уравнение

$$\frac{\partial g_{ps}}{\partial x^q} + \frac{\partial g_{qp}}{\partial x^s} - \frac{\partial g_{sq}}{\partial x^p} = 0,$$

складывание которого с (4.5) даст

$$\frac{\partial g_{ps}}{\partial x^q} = 0.$$

Величины g_{ps} , значит, зависят только от координат x^ν .

В случае частично проективных пространств соотношение (3.11) принимает вид

$$(4.6) \quad \frac{\partial g_{ps}}{\partial x^\mu} + \frac{\partial g_{\mu s}}{\partial x^p} - \frac{\partial g_{p\mu}}{\partial x^s} = \varphi_\mu g_{sp}.$$

Так как $\frac{\partial g_{ps}}{\partial x^\mu}$ и $\varphi_\mu g_{sp}$ зависят только от координат x^ν а $\frac{\partial g_{\mu s}}{\partial x^p}$ и $\frac{\partial g_{p\mu}}{\partial x^s}$

зависят кроме того еще и от координат x^t , то должно быть

$$(4.7) \quad \frac{\partial g_{ps}}{\partial x^\mu} = \varphi_\mu g_{sp}, \quad \frac{\partial g_{\mu s}}{\partial x^p} = \frac{\partial g_{p\mu}}{\partial x^s}.$$

Из первого уравнения (4.7) следует, что

$$g_{ps} = e^\varphi c_{ps},$$

где

$$(4.8) \quad \frac{\partial \varphi}{\partial x^\mu} = \varphi_\mu,$$

а c_{ps} являются константами. Второе уравнение (4.7) даст

$$g_{\mu s} = \frac{\partial G_\mu}{\partial x^s},$$

причем функции G_μ не зависят от координат x^α . Преобразованием координат

$$\bar{x}^\alpha = x^\alpha + G_{\alpha'}$$

можно добиться того, что $\bar{g}_{\mu s} = 0$.

Таким образом, в римановом частично проективном пространстве, геодезическое поле r -мерных направлений которого вполне изотропно, существует специальная система координат в которой матрица метрического тензора выражается в виде

$$(4.9) \quad \begin{pmatrix} g_{\alpha\beta} & g_{\alpha s} & g_{\alpha v} \\ g_{t\beta} & g_{ts} & g_{tv} \\ g_{\mu\beta} & g_{\mu s} & g_{\mu v} \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} O & O & E \\ O & e^\varphi c_{ps} & O \\ E & O & -\frac{1}{2} \left[\frac{\partial \varphi}{\partial x^\mu} \delta_v^{\alpha'} + \frac{\partial \varphi}{\partial x^\nu} \delta_\mu^{\alpha'} \right] \xi_{\alpha'} + a_{\mu\nu} \end{pmatrix}$$

При этом φ является функцией только координат x^ν , c_{ps} являются константами, а $G_{\mu\nu} = G_{\mu\nu}(x^\sigma)$ не зависят от координат x^α , x^t . Но это именно каноническая форма метрики риманова частично проективного пространства, получения Г. Врэнчану ([2], фор. 26).

Такая же каноническая форма получена Г. И. Кручковичем [8] но другим способом.

5. Пространство $V_{n-r}^r(v)$ как риманово расширение. — Рассмотрим преобразование координат

$$(5.1) \quad \bar{x}^\tau = f^\tau(x^\nu), \quad \bar{\xi}_\tau = \frac{\partial x^\nu}{\partial x^\tau} (\xi_\nu + \eta_\nu), \quad \bar{x}^t = x^t$$

где f^τ — независимые функции координат x^ν , а η_ν — какие то функции координат x^ν . Это преобразование координат принадлежит к числу преобразований (1.2). С другой стороны, при таких преобразованиях вид (3.3)

метрики пространства $V_{n+r}^r(v)$ не нарушается, пока величины g_{st} , $g_{s\mu}$, $g_{\rho\mu}$ изменяются по закону

$$(5.2) \quad \begin{aligned} \bar{g}_{st} &= g_{st} \\ \bar{g}_{s\mu} &= g_{s\tau} \frac{\partial x^\tau}{\partial x^\mu} \end{aligned}$$

$$(5.3) \quad \bar{g}_{\rho\mu} = \left(g_{\tau\sigma} - \frac{\partial \eta_\tau}{\partial x^\sigma} - \frac{\partial \eta_\sigma}{\partial x^\tau} \right) \frac{\partial x^\tau}{\partial x^\mu} \frac{\partial x^\sigma}{\partial x^\rho} - 2 \frac{\partial^2 x^\nu}{\partial x^\rho \partial x^\mu} (\xi_\nu + \eta_\nu).$$

Но у пространства $V_{n+r}^r(v)$, геодезическое поле направлений которого изотропно, величины $g_{\tau\sigma}$ выражаются в виде (3.12). Если это подставить в (5.3), то получим

$$(5.4) \quad \begin{aligned} \bar{g}_{\rho\mu} = & \left[-(2 \Pi_{\tau\sigma}^\nu + \varphi_\tau \delta_\sigma^\nu + \varphi_\sigma \delta_\tau^\nu) \xi_\nu + a_{\sigma\tau} - \frac{\partial \eta_\tau}{\partial x^\sigma} - \frac{\partial \eta_\sigma}{\partial x^\tau} \right] \frac{\partial x^\tau}{\partial x^\mu} \frac{\partial x^\sigma}{\partial x^\rho} - \\ & - 2 \frac{\partial^2 x^\nu}{\partial x^\rho \partial x^\mu} (\xi_\nu + \eta_\nu). \end{aligned}$$

Это можно записать в виде

$$\bar{g}_{\rho\mu} = \left[- (2 \Pi_{\tau\sigma}^{\nu} + \varphi_{\tau} \delta_{\sigma}^{\nu} + \varphi_{\sigma} \delta_{\tau}^{\nu}) (\xi_{\nu} + \eta_{\nu}) + (2 \Pi_{\tau\sigma}^{\nu} + \varphi_{\tau} \delta_{\sigma}^{\nu} + \varphi_{\sigma} \delta_{\tau}^{\nu}) \eta_{\nu} + \right. \\ \left. + a_{\sigma\tau} - \frac{\partial \eta_{\tau}}{\partial x^{\sigma}} - \frac{\partial \eta_{\sigma}}{\partial x^{\tau}} \right] \frac{\partial x^{\tau}}{\partial x^{\mu}} \frac{\partial x^{\sigma}}{\partial x^{\rho}} - 2 \frac{\partial^2 x^{\nu}}{\partial x^{\rho} \partial x^{\mu}} (\xi_{\nu} + \eta_{\nu}),$$

или в виде

$$\bar{g}_{\rho\mu} = -2 \left\{ \left[\Pi_{\tau\sigma}^{\nu} + \frac{1}{2} (\varphi_{\tau} \delta_{\sigma}^{\nu} + \varphi_{\sigma} \delta_{\tau}^{\nu}) \right] \frac{\partial x^{\tau}}{\partial x^{\mu}} \frac{\partial x^{\sigma}}{\partial x^{\rho}} + \frac{\partial^2 x^{\nu}}{\partial x^{\rho} \partial x^{\mu}} \right\} (\xi_{\nu} + \eta_{\nu}) + \\ + \left[(2 \Pi_{\tau\sigma}^{\nu} + \varphi_{\tau} \delta_{\sigma}^{\nu} + \varphi_{\sigma} \delta_{\tau}^{\nu}) \eta_{\nu} + a_{\sigma\tau} - \frac{\partial \eta_{\tau}}{\partial x^{\sigma}} - \frac{\partial \eta_{\sigma}}{\partial x^{\tau}} \right] \frac{\partial x^{\tau}}{\partial x^{\mu}} \frac{\partial x^{\sigma}}{\partial x^{\rho}}.$$

Таким образом, (5.4), после введения обозначений

$$(5.5) \quad \left\{ \begin{array}{l} \bar{a}_{\rho\mu} = a_{\sigma\tau} + (2 \Pi_{\tau\sigma}^{\nu} + \varphi_{\tau} \delta_{\sigma}^{\nu} + \varphi_{\sigma} \delta_{\tau}^{\nu}) \eta_{\nu} - \frac{\partial \eta_{\tau}}{\partial x^{\sigma}} - \frac{\partial \eta_{\sigma}}{\partial x^{\tau}} \\ \bar{\Pi}_{\rho\mu}^{\kappa} \frac{\partial x^{\nu}}{\partial x^{\kappa}} = \left[\Pi_{\tau\sigma}^{\nu} + \frac{1}{2} (\varphi_{\tau} \delta_{\sigma}^{\nu} + \varphi_{\sigma} \delta_{\tau}^{\nu}) \right] \frac{\partial x^{\tau}}{\partial x^{\mu}} \frac{\partial x^{\sigma}}{\partial x^{\rho}} + \frac{\partial^2 x^{\nu}}{\partial x^{\rho} \partial x^{\mu}}, \end{array} \right.$$

принимает вид

$$\bar{g}_{\rho\mu} = -2 \bar{\Pi}_{\rho\mu}^{\kappa} \frac{\partial x^{\nu}}{\partial x^{\kappa}} (\xi_{\nu} + \eta_{\nu}) + a_{\rho\mu}$$

или, учитывая второе уравнение (5.1), вид

$$(5.6) \quad \bar{g}_{\rho\mu} = -2 \bar{\Pi}_{\rho\mu}^{\kappa} \bar{\xi}_{\kappa} + \bar{a}_{\rho\mu}.$$

Таким образом, преобразование (5.1) не изменяет ни вид (3.3) метрики пространства, ни вид величин $g_{\rho\mu}$. В самом деле, из (3.12) видно, что $g_{\rho\mu}$ являются полиномами первого рода относительно координат ξ_{ν} , а из (5.6) — что $\bar{g}_{\rho\mu}$ являются тоже полиномами первого рода относительно координат $\bar{\xi}_{\nu}$. При этом величины $\Pi_{\tau\sigma}^{\nu}$ преобразуются по закону для коэффициентов аффинной связности в пространстве координат $\{x^{\nu}\}$. Таким образом, преобразования вида (5.1) определяют, в пространстве координат $\{x^{\nu}\}$, аффинную связность. Поэтому пространство $V_{n+r}^r(\nu)$ является римановым расширением [6] r -мерного пространства аффинной связности. Из (5.5) видно, что эта аффинная связность определена с точностью до проективных преобразований. Итак:

Пространство $V_{n+r}^r(\nu)$, геодезическое поле направлений которого изотропно, является римановым расширением r -мерного пространства аффинной связности.

Если $\Pi_{\tau\sigma}^{\nu} = 0$, то $V_{n+r}^r(\nu)$ является римановым расширением проективно евклидова пространства. С другой стороны, в § 4 показано, что пространство $V_{n+r}^r(\nu)$, у которого $\Pi_{ij}^a = 0$, является частично проективным. Таким образом

Риманово частично проективное пространство $V_{n+r}^r(v)$, геодезическое поле направлений которого изотропно, является римановым расширением r — мерного проективно-евклидова пространства.

Из (5.2) видно, что при преобразованиях (5.1), вид (4.9) метрики этого пространства не нарушается.

Л И Т Е Р А Т У Р А

- [1] Я. Л. Шапиро: *Геодезическое поле направлений и проективные системы путей*, Математический сборник, т. 36 (71):1, 1955,
- [2] Г. Врэнчану: *Метрика частично-проективных римановых пространств*, Revue de mathématiques pures et appliquées, Acad. RPR, 5/1960/ No 2, 211—227
- [3] Walker A. G.: *On parallel fields of partially null vector spaces*, Quart. J. Math 20/1949/, 135—145
- [4] Walker A. G.: *A canonical form for a Riemannian spaces with a parallel field of null planes*, Quart. J. Math. /2/ 1 /1950/, 69—79
- [5] G. Vranceanu: *Leçon de géométrie différentielle*, vol. II, Bucuresti, 1957
- [6] Patterson E. M. and Walker A. G.: *Riemann extensions*, Quart. J. Math. /2/ 2/ /1962/ 19—28
- [7] Г. И. Кручкович: *О пространствах В. Ф. Кагана*, статья в книге: В. Ф. Каган: *Субпроективные пространства*, Москва 1960.
- [8] Г. И. Кручкович: *Пространство Кагана и нетранзитивные группы движений*, Труды сем. по вект. и тензорному анализу, вып. XIV, 144—159
- [9] Г. И. Кручкович: А. С. Солодовников: *Постоянные симметрические тензоры в римановых пространствах*, Известия вузов, Матем. 1959 № 3 (10)