

Н. Г. Галстян

О геометрии изотропных поверхностей

(Представлено академиком АН Армянской ССР А. Л. Шагиняном 10/1 1970)

1. В V_n с неопределенной метрикой $ds^2 = a_{\alpha\beta}(y) dy^\alpha dy^\beta$ уравнения

$$y^\alpha = y(x^1, x^2, \dots, x^m); \text{ ранг } (y_i^\alpha) = m; y_i^\alpha \equiv \frac{\partial y^\alpha}{\partial x^i} \quad (1.1)$$

задают поверхность X_m с метрическим тензором

$$g_{ij} = a_{\alpha\beta} y_i^\alpha y_j^\beta \quad (1.2)$$

Обозначим через $r = \text{ранг } (g_{ij})$. Если $r = m$, то в X_m индуцируется риманово перенесение и X_m является V_m .

Определение: X_m называется изотропной поверхностью, если $r < m$ и обозначается через V_m^p , где $p = m - r$.

В общем случае уравнения

$$a_{\alpha\beta} y_i^\alpha n^{\beta q} = 0 \quad (1.3)$$

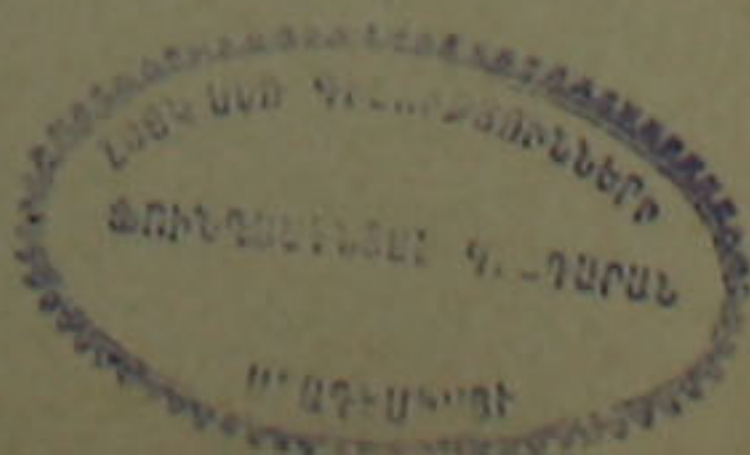
имеют $(n - m)$ линейно-независимые решения, т. е. существуют $(n - m)$ вектора — нормальные к X_m .

Если $r = m$, то существуют $(n - m)$ взаимно-ортогональные неизотропные вектора, нормальные к V_m . Если же $r < m$, то существуют p линейно-независимые изотропные вектора $\mu^{\alpha a}$ и $(n - m - p)$ другие неизотропные вектора $n^{\beta q}$, ортогональные к первым ((1), стр. 177).

$$\begin{aligned} \text{а) } a_{\alpha\beta} \mu^{\alpha a} y_i^\beta &= 0; \quad \text{б) } a_{\alpha\beta} \mu^{\alpha a} \mu^{\beta b} = 0; \\ \text{в) } a_{\alpha\beta} n^{\alpha p} \mu^{\beta a} &= 0; \quad \text{г) } a_{\alpha\beta} n^{\alpha p} n^{\beta q} \begin{cases} e_p; & p = q \\ 0; & p \neq q, \end{cases} \end{aligned} \quad (1.4)$$

где $e_p = \pm 1$. Имеет место следующая

* Предполагается, что $\alpha, \beta, \gamma, \rho, \sigma, \nu = 1, 2, \dots, n$;
 $i, j, k, l, h, \dots = 1, 2, \dots, m$;
 $a, b, c, d, \dots = 1, 2, \dots, p$; $p, q, r, s, \dots = p+1, p+2, \dots$
 $e, f, g = 1, 2, \dots, (n - m)$.



Теорема 1. 1. Для того, чтобы X_m было V_m^p , необходимо и достаточно, чтобы из $(n-m)$ векторов, ортогональных к X_m , P вектора удовлетворяли условиям (22.6а), (22.6б) и (22.6в).

Если $r < m$, то существуют линейно-независимые вектора μ_i^a , удовлетворяющие условию.

$$\mu^i g_{ij} = 0, \quad (1.5)$$

которые определяют в V_n p -линейно-независимые изотропные вектора — нормальные к V_m^p и удовлетворяющие условиям (1.4б) и (1.4в)

$$\mu^a = \mu^i y_i^a. \quad (1.6)$$

Это означает, что p нормалей к V_m^p лежат на касательной гиперплоскости E_m к V_m^p . Следовательно, оснащение V_m^p с помощью векторов μ^a и n^a невозможно.

Для оснащения V_m^p используем векторы n^a и n^a . Последние определяются следующим образом: возьмем векторы λ_i^a , удовлетворяющие условиям

$$\mu^i \lambda_i^a = \delta_a^c, \quad (1.7)$$

а в остальном они произвольны. Из уравнений

$$a) \mu^a y_i^a n^b = \lambda_i^a, \quad б) a_{\alpha\beta} n^a n^b = 0,$$

$$a_{\alpha\beta} n^a n^b = \begin{cases} l_a; & a = b \\ 0; & a \neq b \end{cases} \quad (1.8)$$

определяются n^a с произволом

$$\bar{n}^a = n^a + q_{ab} \mu^a; \quad q_{ab} = -q_{ba}, \quad (1.9)$$

где q_{ab} — скалары.

В случае $p = 1$, из уравнений (1.8) n^a определяются однозначно

Пусть система векторов n^a является решением уравнений (1.8), тогда системы векторов n^a , n^a и y_i^a линейно-независимые.

Векторы n^a и n^a образуют базис оснащающего E_{n-m} . Уравнения, определяющие индуцированную связность на оснащенный V_m^p , имеют вид:

$$\partial_k y_i^a - y_i^a \Gamma_{ik}^l + \Gamma_{rs}^a y_i^r y_k^s = b_{ik}^a n^a, \quad (1.10)$$

где Γ_{ik}^l и Γ_{rs}^a — коэффициенты связностей V_m^p и V_n соответственно, а

b_{ik}^g — компоненты вторых квадратичных форм V_m^p . Из этих уравнений имеем

$$y_{,ik}^g = \nabla_k y_i^g = b_{ik}^g n^g - \Gamma_{\rho\sigma}^g y_i^\rho y_k^\sigma. \quad (1.11)$$

2. Версор. Поскольку метрический тензор V_m^p пониженного ранга, то нельзя ввести его контравариантные компоненты обычным путем. Составим тензор

$$c_{ij} = g_{ij} + \sum_a \lambda_i^a \lambda_j^a. \quad (2.1)$$

который в силу (1.7) является невырожденным, т. е. $\text{ранг}(c_{ij}) = m$. Простой проверкой убедимся, что

$$c_{ij} \mu^i = \lambda_j^a; \quad c^{ij} \lambda_j^a = \mu^i \\ c_{ij} \mu^i \mu^j = c^{ij} \lambda_i^a \lambda_j^a = \begin{cases} l_a; & a = c \\ 0; & a \neq c. \end{cases} \quad (2.2)$$

Определим тензор

$$g^{ij} = c^{ij} - \sum_a \mu^i \mu^j, \quad (2.3)$$

который является аналогом контравариантного метрического тензора для неизотропных поверхностей.

Оказывается, что

$$a) \text{ранг}(g^{ij}) = r; \quad б) g^{ij} \lambda_i = 0. \quad (2.4)$$

В силу (1.4), (1.8) и (2.3) определяется выражение

$$g^{ij} y_i^\alpha y_j^\beta = n^{\alpha\beta} + \sum_a \mu^a \mu^a - \sum_q n_q^\alpha n_q^\beta - 2 \mu^c n^{\alpha\beta}, \quad (2.5)$$

которое используется при нахождении тензора кривизны и тензора Риччи.

3. Тензоры b_{ij}^g . Определение Γ_{ij}^l . Ковариантным дифференцированием (1.2), с помощью (1.7) и (1.8), находим:

$$g_{ij, k} = \nabla_k g_{ij} = \lambda_i^a b_{jk}^a = \lambda_j^a b_{ik}^a \quad (3.1)$$

откуда получим

$$g_{ek} \Gamma_{ij}^k = T_{l, ij} - \lambda_l^a b_{ij}^a, \quad (3.2)$$

где $T_{l, ij}$ — символы Кристоффеля, составленные из g_{ij} . Свертывание с μ^l дает

$$b_{ij}^c = \mu^l T_{l, ij} \quad (3.3)$$

Теорема 3. 1. Компоненты тензоров вторых квадратичных форм в случае $c=1, 2, \dots, p$ выражаются через символы Кристоффеля и компоненты соответствующего вектора нормали, и не зависят от оснащения.

Заметим, что в силу (1.5)

$$\mu^l b_{lj} = -\mu^l b_{lj}, \quad (3.4)$$

т. е. тензоры b_{lj} — вырожденные, $\text{rang}(b_{lj}) \leq m-1$. Ковариантно дифференцируя выражения (1.4а) и (1.4в), получим соответственно ((²), стр. 95)

$$b_{lk} = -a_{\alpha\beta} y_i^\alpha (\mu_{,k}^\beta + \Gamma_{\rho\sigma}^\beta y_i^\rho \mu^\sigma) = -a_{\alpha\beta} y_i^\alpha \mu_{,l}^\beta y_k^l; \quad (3.5)$$

$$b_{lk} = -a_{\alpha\beta} y_i^\alpha (n_{,k}^\beta + \Gamma_{\rho\sigma}^\beta y_i^\rho n^\sigma) = -a_{\alpha\beta} y_i^\alpha n_{,l}^\beta y_k^l. \quad (3.6)$$

Формула Вайнгартена для изотропных поверхностей имеет вид:

$$\mu_{,k}^h = -b_{lk} g^{hl} - \mu^l \mu_{,k}^l \lambda_{l,k}; \quad (3.7)$$

$$\mu_{,k}^\alpha = -g^{hl} b_{hk} y_i^\alpha - \mu^l \mu_{,k}^\alpha \lambda_{l,k} - \Gamma_{\rho\sigma}^\alpha \mu^\rho y_k^\sigma. \quad (3.8)$$

Свертывая (1.10) с $a_{\alpha\beta} y_i^\beta$ и $a_{\alpha\beta} n_{,k}^\beta$, суммируя по a и складывая почленно, получим:

$$c_{lk} \Gamma_{ij}^k = (g_{lk} + \sum_a \lambda_l \lambda_k) \Gamma_{ij}^k = T_{l,ij} - 2 \lambda_l b_{ij} + a_{\alpha\beta} (\partial_j y_i^\alpha + \Gamma_{\rho\sigma}^\alpha y_i^\rho y_j^\sigma) \sum_a \lambda_l n_{,k}^\beta, \quad (3.9)$$

откуда определяются коэффициенты аффинной связности

$$\Gamma_{ij}^k = g^{kl} T_{l,ij} - \sum_a \mu^l b_{ij} + a_{\alpha\beta} (\partial_k y_i^\alpha + \Gamma_{\rho\sigma}^\alpha y_i^\rho y_j^\sigma) \mu^h n_{,k}^\beta. \quad (3.10)$$

Введя обозначения:

$$\tilde{\Gamma}_{ij}^l = g^{lh} T_{hij} + a_{\alpha\beta} \partial_j y_i^\alpha \mu^h n_{,k}^\beta; \quad (3.11)$$

$$P_{ij}^h = \sum_a \mu^h b_{ij} + n_{,k}^\beta \mu^h a_{\alpha\beta} \Gamma_{\rho\sigma}^\alpha y_i^\rho y_j^\sigma. \quad (3.12)$$

можно коэффициенты аффинной связности и тензор кривизны записать соответственно в виде

$$\Gamma_{ij}^l = \tilde{\Gamma}_{ij}^l + P_{ij}^l \quad (3.13)$$

$$R^l_{ijk} = K^l_{ijk} - 2P^l_{i[j,k]} - 2P^l_{h[j} p^h_{k]i}, \quad (3.14)$$

где K^l_{ijk} тензор Римана, составленный из $\tilde{\Gamma}_{ij}^l$.

В заключение автор выражает искреннюю благодарность А. З. Петрову.

Ереванский государственный университет

Իզոտրոպ մակերևույթների երկրաչափության մասին

Հոդվածում դիտարկվում է Ուլաֆանի Ռիմանի տարածության իզոտրոպ մակերևույթները՝ կատարվում է մակերևույթի ուղիղարժեք հազեցում, ներմուծվում է վերտոր, որի օգնությամբ որոշվում են մակերևույթի երկրորդ տենզորները, աֆինական կապակցության գործակիցները, Ռիմանի տենզորը:

ЛИТЕРАТУРА — ԳՐԱԿԱՆՈՒԹՅՈՒՆ

- 1 Л. П. Эйзенхарт, Риманова геометрия, ГИИЛ, М., 1948. 2 И. А. Скоутен, Дж. Стройк, Введение в новые методы дифференциальной геометрии, II, ГИИЛ, М., 1943.
 3 Н. Г. Галстян, ДАН Арм. ССР, XLV, № 3 (1967). 4 Н. Г. Галстян, Сб. «Гравитация и теория относительности», вып. 4—5, изд. КГУ, 1968. 5 Н. Г. Галстян, Тезисы 5-ой международной конференции по гравитации и теории относительности, Тбилиси, 1968.