

К ВОПРОСУ

О ГЕОМЕТРИИ КРИВЫХ ПРОСТРАНСТВ.

К ВОПРОСУ О ГЕОМЕТРИИ КРИВЫХ ПРОСТРАНСТВ.

В своей известной книге "Raum, Zeit, Materie" *Weyl* излагает начала геометрии кривых пространств пользуясь понятием о параллельном перемещении вектора более общим чем то, которое было развито *Levi-Civita*<sup>1/</sup> и присоединяя к этому понятию новую и чрезвычайно оригинальную идею метрической связности пространства. Развитие указанных геометрических идей дало возможность *Weyl*'у обобщить идеи *Einstein*'а и получить вывод уравнений Максвелла /с присоединением теории *Mic* / из геометрических свойств разбираемого им пространства.

Обобщив идею параллельного перемещения *Weyl* ввел, однако, целый ряд существенных ограничений; так напр. он предположил симметрию в нижних значках параметров  $\Gamma_{\lambda\mu}^i$ , а также определенным образом связал параллельное перемещение координатных и контраградиентных векторов. С другой стороны в изложении *Weyl*'а неясна геометрическая причина почему изменение меры вектора при параллельном его перемещении пропорционально самой мере вектора.

Имея в виду паразитические результаты полученные *Weyl*'ем, представляется небезинтересным освободиться от указанных выше ограничений, а также выяснить геометрическую причину того особого вида метрической связности пространства, которая применяется *Weyl*'ем<sup>2/</sup>.

Обобщение геометрических идей *Weyl*'а прежде всего должно состоять в освобождении от той связи, которая налагается на параллельное перемещение контраградиентного вектора в зависимости от параллельного перемещения координатного вектора. Представляется однако не бесполезным освободившись от указанного стеснения классифицировать пространства таким путем полученные, при посредстве рас-

1/ См. *Levi-Civita*, *Nozione di parallelismo in una varietà qualunque etc.*, *Rendic. del Circolo Matem. di Palermo*, t. 42 (1917)

2/ Обобщением в известном направлении пространства *Weyl*'а занимается *Eddington* в своем сочинении *Mathematical Foundations of the Theory of Relativity* & *Proceed. Lond. Roy. Soc.* Vol. 1926.

In Darleg. von Weyl nicht deutlich geometr. Grund warum die Veränderung des Maßes eines Vectors bei seiner Parallelverschieb. proportional sein soll dem Maße des Vectors.

смотрения геометрических объектов присоединенных к этим пространствам. Таким геометрическим объектом будет понятие о плоскости, соответственно обобщенное на кривое пространство  $n$  измерений. Указанная классификация позволит ~~определить~~<sup>вы</sup> выделить из рассматриваемых пространств, такие пространства, в которых *Weyl*' ево будет являться частным случаем.

Геометрическая причина формы метрической связности, которая применяется *Weyl*' ем, как будет ниже показано, заключается в том, что эта форма есть необходимое и достаточное условие, чтобы углы координатных векторов не менялись бы при параллельном перенесении означенных векторов. Ставя такое же требование для контраградиентных векторов, мы сможем определить параметры обуславливающие параллельное перенесение как коградиентных, так и контраградиентных векторов, с помощью фундаментального метрического тензора  $g_{ik}$ , с помощью двух /а не одного, как у *Weyl*' я/ контраградиентных масштабных векторов и с помощью двух особых тензоров третьего ранга. Останавливаясь на пространствах, в которых эти тензора третьего ранга обращаются в нули или зависят от метрического тензора и обоих масштабных векторов, мы сможем определить свойства пространства помощью фундаментального метрического тензора и двух контраградиентных масштабных векторов.

Для такого рода обобщенного пространства число координатных и масштабных инвариантов /в смысле *Weyl*' я/  
(сам для пространства *Weyl*' я)  
будет значительно больше. Некоторые из них, аналогичные инвариантам *Weyl*' я, не трудно построить. При этом сам собой напрашивается вопрос, - нельзя ли из свойств указанного более общего пространства получить уравнения Максвелла, без принятия теории *Mie*? В конце настоящей заметки я изложу некоторые соображения по этому вопросу. Однако я считаю необходимым здесь же отметить, что наличие еще <sup>одного</sup> контраградиентного масштабного вектора должна с совершенной необходимостью приводить к системе

уравнений дополнительной к уравнениям Максвелла; эта система уравнений должна, как кажется, являться своего рода обобщением теории *Mie*.

§ I.

I. Пусть многообразие  $n$  измерений  $M_n$  имеет переменными /координатами/ своими  $x_1, x_2, \dots, x_n$ ; заменив помощью любого точечного преобразования эти координаты новыми  $\bar{x}_1, \bar{x}_2, \dots, \bar{x}_n$ , мы образуем многообразие  $\bar{M}_n$ , о котором мы будем говорить, что оно получено из  $M_n$  помощью точечного преобразования. Условимся в дальнейшем черточкой над какой либо величиной поставленной обозначать то, во что она перешла когда многообразие  $M_n$  перешло в  $\bar{M}_n$ .

Если для каждого из многообразий  $M_n$  переходящих друг в друга помощью точечных преобразований координат нам дана система  $n^3$  функций этих координат  $\Gamma_{\lambda\mu}^i$  преобразующихся по формуле:

$$(1) \quad \bar{\Gamma}_{\lambda\mu}^i = \Gamma_{\alpha\beta}^{\gamma} \frac{\partial x_{\alpha}}{\partial \bar{x}_{\lambda}} \frac{\partial x_{\beta}}{\partial \bar{x}_{\mu}} \frac{\partial \bar{x}_i}{\partial x_{\gamma}} + \frac{\partial^2 x_{\nu}}{\partial \bar{x}_{\lambda} \partial \bar{x}_{\mu}} \frac{\partial \bar{x}_i}{\partial x_{\nu}}$$

то величины  $\Gamma_{\lambda\mu}^i$  мы будем называть тензорными параметрами.

Из формулы /1/ легко получить следующие соотношения:

$$(2) \quad \frac{\partial^2 x_{\nu}}{\partial \bar{x}_{\lambda} \partial \bar{x}_{\mu}} = \bar{\Gamma}_{\lambda\mu}^{\beta} \frac{\partial x_{\nu}}{\partial \bar{x}_{\beta}} - \Gamma_{\alpha\beta}^{\nu} \frac{\partial x_{\alpha}}{\partial \bar{x}_{\lambda}} \frac{\partial x_{\beta}}{\partial \bar{x}_{\mu}}$$

Пользуясь скобками Кристоффеля образованными помощью симметричного тензора  $g_{ik}$  будем иметь, что любые тензорные параметры определяются по формуле:

$$(3) \quad \Gamma_{\lambda\mu}^i = \left\{ \begin{matrix} i \\ \lambda \mu \end{matrix} \right\} + A_{\lambda\mu}^i,$$

где  $A_{\lambda\mu}^i$  есть произвольный смешанный тензор третьего ранга.

2. При изучении свойств тензорных параметров большую роль играют два тензора соответственно третьего и

четвертого ранга, определен<sup>ые</sup> ~~ные~~ равенствами:

$$(4) \quad \chi_{\lambda\mu}^i = \Gamma_{\lambda\mu}^i - \Gamma_{\mu\lambda}^i,$$

$$(5) \quad R_{\kappa\lambda\mu}^i = \frac{\partial \Gamma_{\kappa\lambda}^i}{\partial x^\mu} - \frac{\partial \Gamma_{\kappa\mu}^i}{\partial x^\lambda} + \Gamma_{\kappa\lambda}^\sigma \Gamma_{\sigma\mu}^i - \Gamma_{\kappa\mu}^\sigma \Gamma_{\sigma\lambda}^i,$$

тензорность этих выражений выводится из формул /1/ и /2/ имеющих место для преобразования тензорных параметров.

Первый из выведенных нами тензоров  $\chi_{\lambda\mu}^i$  для случаев разбираемых *Weyl* обращается тождественно в нуль; условимся называть этот тензор симметридом. Тензор  $R_{\kappa\lambda\mu}^i$  носит название кривизны тензорных параметров. Если симметри<sup>а</sup> ~~а~~ обращается в нуль, то тензорные параметры будем называть симметричными.

Не трудно проверить, что кривизна тензорных параметров удовлетворяет соотношению:

$$(6) \quad R_{\kappa\lambda\mu}^i = -R_{\mu\lambda\kappa}^i.$$

Помощью композиции кривизны с фундаментальным тензором  $g_{ik}$  и с единичным тензором  $\delta_i^k$  будем иметь следующие тензора и скаляры:

$$(7) \quad \begin{aligned} R_{iklm} &= g_{li} R_{\kappa\lambda\mu}^\sigma, \\ R_{ik} &= R_{i\sigma k}^\sigma = R_{i\sigma k}^\sigma \delta_\sigma^i = g^{\alpha\beta} R_{\alpha i \beta k}, \\ R &= g^{ik} R_{ik} = g^{ik} g^{\alpha\beta} R_{\alpha i \beta k}, \end{aligned}$$

условимся первый из этих тензоров называть Римановым тензором, второй - сокращенным Римановым тензором и третий - скалярной кривизной.

В случае когда  $\Gamma_{\lambda\mu}^i = \left\{ \begin{smallmatrix} \lambda\mu \\ i \end{smallmatrix} \right\}$ , тензора и скаляры определенные равенствами /5/ и /7/ превращаются в обычные символы Риманна или в тензора образованные из них путем сокращения.

3. Параллельное <sup>16</sup>перемещение когреддиентного вектора  $\xi^i$  определяется *Weyl'* ем следующим образом:

Пусть будет задана кривая  $K : x_s = x_s(t)$  и в некоторой ее точке  $(t = t_0)$  пусть будет задан когреддиентный вектор  $\xi^i$ , мы будем говорить, что этот вектор параллельно перемещается по кривой  $K$  если в любой ее точке он будет определен как решение системы линейных дифференциальных уравнений:

$$(8) \quad \frac{d\xi^i}{dt} = - \Gamma_{rs}^i \xi^r \frac{dx_s}{dt},$$

при следующих *начальных* условиях:

$$t = t_0, \quad \xi^i = \xi_0^i,$$

причем  $\Gamma_{rs}^i$  будут тензориальными параметрами.

Не трудно видеть, что для многообразия  $M_n$  уравнения /8/ напишутся так:

$$\frac{d\bar{\xi}^i}{dt} = - \bar{\Gamma}_{rs}^i \bar{\xi}^r \frac{d\bar{x}_s}{dt},$$

т.е. сохранят свою форму.

Параллельное перемещение когреддиентного вектора по замкнутой кривой, вообще говоря /при произвольных тензориальных параметрах  $\Gamma_{rs}^i$  / при возвращении точки этой кривой в исходную не переведет вектор в его исходное положение, - иначе говоря параллельное перемещение вектора будет зависеть от пути, по которому перемещение совершалось.

*Weyl'* ем была доказана теорема о том, что необходимым и достаточным условием независимости параллельного перемещения вектора от пути, по которому это перемещение происходит служит равенство нуля кривизны тензориальных параметров  $\Gamma_{rs}^i$ .

Для симметричных тензориальных параметров только что высказанное условие дает возможность путем преобразования координат привести все тензориальные параметры к нулю для любых точек  $M_n$ . Для несимметричных параметров этого утверждать нельзя.

Обращаясь к контрагredientным векторам мы определим параллельное перемещение их по кривой  $K$  следующим образом. Пусть в некоторой точке  $(t = t_0)$  этой кривой нам будет задан контрагredientный вектор  ${}^0\eta_i$ , будем говорить, что этот вектор параллельно перемещается вдоль по кривой  $K$ , если в любой точке этой кривой он будет определен, как решение системы линейных дифференциальных уравнений:

$$(9) \quad \frac{d\eta_i}{dt} = G_{is}^r \eta_r \frac{dx_s}{dt},$$

при следующих начальных условиях:

$$t = t_0, \quad \eta_i = {}^0\eta_i$$

причем  $G_{\lambda\mu}^i$  будут тензориальными параметрами. Условимся тензориальные параметры  $\Gamma_{\lambda\mu}^i$  называть когredientными, а параметры  $G_{\lambda\mu}^i$  — контрагredientными тензориальными параметрами. В геометрии *Weyl*'я оба эти сорта параметров совпадают; в таком случае, как нетрудно видеть, выражение  $x = \sum^i \eta_i$  не будет меняться, коль скоро  $\sum^i$  и  $\eta_i$  будут параллельно перемещаться по одной и той же кривой; в самом деле простые вычисления дают:

$$\frac{dx}{dt} = \sum^i \eta_i \frac{dx_s}{dt} (G_{is}^r - \Gamma_{is}^r),$$

откуда и следует наше заключение.

Мы однако не будем предполагать совпадающими оба эти сорта тензориальных параметров. Между ними будет ниже установлена, на основании геометрических соображений, некоторая связь являющаяся все же гораздо более общим предположением, нежели предположение *Weyl*'я.

Относительно параллельного перемещения контрагredientных векторов можно сделать те же заключения, как и относительно параллельно перемещавшихся когredientных векторов. Необходимым и достаточным условием независимости параллельного перемещения контрагredientного вектора от пути, по которому перемещение происходит служит равенство нулю кривизны контрагredientных тензориальных параметров.

4. Совершенно ясно, что рассматривая пространство с точки зрения координатных или контраградиентных векторов образующих это пространство, присоединяя указанное выше понятие о параллельном перемещении и описывая пространство с помощью какого либо многообразия  $M_n$  мы определим векториальные его свойства помощью координатных и контраградиентных тензориальных параметров. Это общее векториальное пространство допускает простую классификацию, как в отношении координатных, так и в отношении контраградиентных векторов. Ограничимся классификацией лишь в отношении координатных векторов. Общее пространство распадается на два класса: несимметричное, когда симметричная <sup>ал</sup> ~~часть~~ отлична от нуля и симметричное, когда симметрия <sup>ал</sup> обращается в нуль. Симметричное пространство в свою очередь распадается на два класса: I/ общее симметричное, когда  $\Gamma_{\lambda\mu}^i = \{ \begin{smallmatrix} i \\ \lambda\mu \end{smallmatrix} \} + A_{\lambda\mu}^i$  ; где  $A_{\lambda\mu}^i$  тензор симметричный в нижних значках и отличный от нуля; II/ Риманново, когда  $\Gamma_{\lambda\mu}^i = \{ \begin{smallmatrix} i \\ \lambda\mu \end{smallmatrix} \}$ . Среди общих симметричных пространств мы в дальнейшем выделим класс пространств, частным случаем которых является пространство изученное *Weyl* ем, - будем называть этот класс пространствами *Weyl* я. Среди Риманновых пространств выделим особый класс пространств, в котором все  $\Gamma_{\lambda\mu}^i$  <sup>аннули</sup> ~~обращены~~ в нуль, - эти пространства назовем Эвклидовыми имея в виду, что помощью точечного представления всегда можно подобрать <sup>такое</sup> ~~такое~~ многообразие,  $M_n$  описывающее пространство, при котором все  $g_{ik}$  будут величинами постоянными; в сущности дела это конечно будут скорее <sup>псев</sup> ~~псев~~ евклидовы, нежели эвклидовы пространства, имея в виду закон инерции квадратичных форм.

§ 2.

I. Перейдем теперь к установлению понятия о прямой и плоскости и к выяснению некоторых основных свойств этих геометрических образов.

Направление координатного или контраградиентного вектора определяется  $n-1$  отношениями его составляющих.



Два вектора имеющие одинаковое направление имеют очевидно своими составляющими величины отличающиеся на множитель, одинаковый для всех соответствующих составляющих. Так напр., если  $a^i$  и  $b^i$  два вектора имеющие одинаковое направление, то  $a^i = \lambda b^i$ , при всех  $i$  от 1 до  $n$ .

Будем говорить, что направление вектора  $\xi^i$  /или  $\eta_i$ / параллельно перемещается по кривой  $K$ , если можно подобрать такую функцию точек этой кривой  $\lambda$ , чтобы вектор  $\lambda \xi^i$  параллельно перемещался бы по кривой  $K$ .

Не трудно доказать, что необходимое и достаточное условие, чтобы направление когреддиентного вектора  $\xi^i$  перемещалось бы параллельно по кривой  $K$ , заключается в независимости от знака  $i$  отношения:

$$\frac{d \xi^i}{dt} + \frac{p^i_{rs} \xi^r dx_s}{\xi^i} = 0.$$

Точно также необходимое и достаточное условие, чтобы направление контрагреддиентного вектора  $\eta_i$  перемещалось бы по кривой  $K$  заключается в независимости от знака  $i$  отношения:

$$\frac{d \eta_i}{dt} - \frac{q_{rs} \eta_r dx_s}{\eta_i} = 0.$$

2. Направлением касательной к кривой  $x_i = x_i(t)$  в заданной точке назовем направление когреддиентного вектора  $\frac{dx_i}{dt}$ .

Не трудно видеть, что направление касательной к кривой совершенно независимо от параметра помощью которого кривая выражена.

Прямой линией назовем кривую, направление касательной к коей параллельно перемещается вдоль по кривой.

Из предыдущего следует, что уравнения прямой сведется к следующей системе  $n-1$  дифференциальных уравнений

второго порядка:

$$\frac{\frac{d^2 x_i}{dt^2} + \Gamma_{rs}^i \frac{dx_r}{dt} \frac{dx_s}{dt}}{\frac{dx_i}{dt}} = \lambda,$$

где  $\lambda$  — неопределенная функция  $t$ .

Не трудно видеть, что всегда параметр  $t$  можно выбрать так, чтобы уравнение прямой было бы написано в форме:

$$(10) \quad \frac{d^2 x_i}{dt^2} + \Gamma_{rs}^i \frac{dx_r}{dt} \frac{dx_s}{dt} = 0$$

такого рода параметр (будем называть главным), он при определении прямой играет ту же роль как длина дуги для установления уравнения геодезической.

Ближайшее рассмотрение уравнения /10/ показывает, что через данную точку и с заданным направлением ~~на~~ касательной можно провести лишь одну прямую линию. В случае если наше пространство не принадлежит к Риманновым пространствам, прямая линия не будет геодезической и лишь для Риманновых пространств понятие о прямой и геодезической совпадут.

3. Установление понятия прямой линии было произведено нами помощью рассмотрения координатных векторов и их параллельного перемещения; установления понятия о плоских гиперповерхностях может быть произведено при помощи понятия о параллельном перемещении контраградиентного вектора.

Назовем контраградиентной нормалью к гиперповерхности  $S: f(x_1, x_2, \dots, x_n) = 0$ ,

в заданной точке, контраградиентный вектор:

$$f_i = \frac{\partial f}{\partial x_i},$$

в этой точке.

Для любой кривой лежащей на  $S^1$  мы будем иметь:

$$f_i \frac{dx_i}{dt} = 0,$$

и обратно, если равенство

$$a_i \frac{dx_i}{dt} = 0$$

будет иметь место для любой кривой лежащей на  $S^1$ , то направление вектора  $a_i$  и направление контраградиентной нормали к  $S^1$  в рассматриваемой точке совпадут.

Плоскость в обычном Эвклидовом пространстве обладает тем свойством, что направление нормали к ней параллельно перемещается по любой кривой на плоскости расположенной.

*Розенкивая* гиперповерхности в общем пространстве обладающие тем свойством, что направление контраградиентной нормали параллельно перемещается вдоль по всякой кривой на гиперповерхности лежащей, мы приходим к ряду весьма существенных ограничений налагаемых на кривизну когреддиентных тензориальных параметров, ограничений делающих пространство весьма похожим на эвклидово, в котором кривизна когреддиентных тензориальных параметров обращается в нуль. Мы за недостатком места не останавливаемся на этом вопросе.

Плоскость обычного эвклидового пространства обладает также следующим, более удобным для обобщения на случай общего пространства свойством.

Если из какой либо точки плоскости обычного эвклидового пространства провести пучок прямых, лежащих в плоскости, то направление нормали к плоскости параллельно перемещается вдоль по каждой из этих прямых.

Каждой точке пространства сопоставляется направление нормали и плоскость этому направлению перпендикулярная, в эвклидовом обычном пространстве плоскость проведенная для данной точки перпендикулярно к заданному направлению, будет, конечно плоскостью и для любой другой своей точки проведенной перпендикулярно к нормали в этой точке; обобщенное понятие плоской гиперповерхности этого свойства иметь не будет.

Прямой гиперповерхности для данной точки  $P$  нормальной к контраградиентному вектору  $\xi_i$  назовем гиперповерхность образованную прямыми проходящими через <sup>эту</sup> точку и имеющую в точке  $P$  определенную контраградиентную нормаль, направление которой совпадает с направлением вектора  $\xi_i$ .

Не трудно видеть, что прямая гиперповерхность для точки  $P$  нормальная к вектору  $\xi_i$  всегда существует и определяется единственным образом.

Прямая гиперповерхность для точки  $P$  нормальная к вектору  $\xi_i$  называется плоской гиперповерхностью отвечающей точке  $P$  и нормальной к вектору  $\xi_i$ , если контраградиентная нормаль к этой прямой гиперповерхности параллельно перемещается вдоль по любой прямой проходящей через точку  $P$ .

Совершенно ясно, что плоская гиперповерхность отвечающая точке  $P$  не будет плоской гиперповерхностью отвечающей какой либо другой точке лежащей на ней; этого рода свойством плоская гиперповерхность обладает лишь в исключительных случаях.

Пространство в котором всякая прямая гиперповерхность есть плоская гиперповерхность назовем векториально совершенным пространством.

3. Вясним условия налагаемые на коградиентные и контраградиентные тензориальные параметры чтобы пространство было бы векториально совершенным.

Теорема. Необходимое и достаточное условие векториального совершенства пространства заключается в том, чтобы: I/ контраградиентные тензориальные параметры были бы симметричны, и 2/ чтобы выполнялись следующие соотношения:

$$(II) \quad \begin{aligned} z_{rs}^i + z_{sr}^i &= 0, \quad (i \neq r = s), \\ z_{ri}^i + z_{ir}^i &= \omega_r, \quad \text{не зависит от } i, \quad (i \neq r = r), \\ z_{ii}^i &= \omega_i, \quad 0 \end{aligned}$$

где  $z_{\lambda\mu}^i = G_{\lambda\mu}^i - \Gamma_{\lambda\mu}^i$ .

1) Суммирование по  $i$ , конечно, не производится.

Не трудно видеть, что  $z_{\lambda\mu}^i$  есть смешанный тензор третьего ранга, а  $\omega_i$  является контраградиентным вектором. Равенства /II/ могут быть написаны следующим образом:

$$(12) \quad z_{rs}^i + z_{sr}^i = \delta_r^i \omega_s + \delta_s^i \omega_r.$$

Доказательству этой теореме предположим две алгебраических леммы.

Лемма 1. Если  $a_{rs}$  не зависит от  $\xi^i$ , если  $a_{rs} \xi^r \xi^s = 0$  при всех  $\xi^i$  удовлетворяющих условию  $f_i \xi^i = 0$ , то:

$$(a) \quad a_{rs} + a_{sr} = f_s \frac{a_{rr}}{f_r} + f_r \frac{a_{ss}}{f_s}.$$

Из условий леммы следует, что квадратичная форма  $a_{rs} \xi^r \xi^s$  делится на линейную форму  $f_i \xi^i$ , т.е. имеет место тождество:

$$a_{rs} \xi^r \xi^s = (f_i \xi^i) (A_j \xi^j),$$

сравнивая коэффициенты при  $\xi^r \xi^s$  в обеих частях этого тождества докажем лемму.

Лемма 2. Если  $a_{rs}^i$  не зависит от  $f_i$  и  $\xi^i$ , если  $a_{rs}^i f_i \xi^r \xi^s = 0$  при всех  $f_i$  и  $\xi^i$  удовлетворяющих условию  $f_i \xi^i = 0$ , то  $a_{rs}^i$  удовлетворяют соотношению:

$$(b) \quad a_{rs}^i + a_{sr}^i = \delta_r^i \omega_s + \delta_s^i \omega_r,$$

где  $\omega_r = a_{rr}^r$ .

Пользуясь формулой /a/ леммы 1 будем при всех  $f_i$  иметь следующее равенство:

$$a_{rs}^i f_i + a_{sr}^i f_i = f_s \frac{a_{rr}^i f_i}{f_r} + f_r \frac{a_{ss}^i f_i}{f_s},$$

освобождаясь от знаменателя найдем:

$$(a_{rs}^i + a_{sr}^i) f_i f_r f_s = f_s^2 f_i a_{rr}^i + f_r^2 f_i a_{ss}^i,$$

сравнивая коэффициенты при различных произведениях  $f_i f_r f_s$  докажем нашу лемму.

1) Суммирование производится только по  $i$ .

modulately bilineal

Приступим теперь доказательству необходимости усло-  
вий нашей теоремы. Пусть  $f(x_1, x_2, \dots, x_n) = 0$

будет плоской гиперповерхностью для точки  $P$ , пусть

$$f_i = \frac{\partial f}{\partial x_i}, \quad \text{а} \quad \xi^s = \frac{dx_s}{dt}, \quad \text{если}$$

$x_s = x_s(t)$  есть уравнение одной из прямых проходя-  
щих через  $P$  и лежащих на нашей плоской гиперповерх-  
ности. Для каждой из этих прямых, мы будем иметь:

$$f_i \xi^i = 0,$$

выбирая за  $t$  главный параметр какой либо прямой, диффе-  
ренцируя предыдущее равенство по  $t$  и помня, что для  
прямой:

$$\frac{d\xi^i}{dt} = -\Gamma_{rs}^i \xi^r \xi^s,$$

получим следующее соотношение:

$$(c) \quad \xi^r \left( \frac{df_r}{dt} - \Gamma_{rs}^i f_i \xi^s \right) = 0.$$

В тоже время помни, что по свойству плоской гиперпо-  
верхности направление нормали к ней перемещается, парал-  
лельно вдоль по прямой плоскости эту образующей найдем  
следующее соотношение:

$$(d) \quad \frac{df_r}{dt} - \Gamma_{rs}^i f_i \xi^s = \omega^r f_r,$$

умножая это равенство на  $\xi^r$ , суммируя по  $r$  от I  
до  $n$  и вычитая полученный результат из равенства /с/  
найдем:

$$\Gamma_{rs}^i f_i \xi^r \xi^s = 0,$$

какое-то равенство имеет место для векториально совершенного  
пространства, при всех  $f_i, \xi^i$  удовлетворяющих условию

$$f_i \xi^i = 0; \quad \text{простое применение леммы 2 даст нам}$$

вторые условия теоремы.

Для получения первых условий заметим, что

$$\frac{df_r}{dt} = \frac{\partial f_r}{\partial x_s} \xi^s, \quad \text{тогда без труда получим из равен-$$

ства /d/ следующее равенство:

$$\left( \frac{\partial f_r}{\partial x_s} - G_{rs}^i f_i \right) \xi^s = \omega' f_r,$$

умножая это равенство на  $\xi^r$ , суммируя по  $r$  от 1 до  $n$  и обозначая через  $a_{rs}$  выражение

$$\frac{\partial f_r}{\partial x_s} - G_{rs}^i f_i \quad \text{найдем:}$$

$$a_{rs} \xi^r \xi^s = 0,$$

при  $f_i \xi^i = 0$ . Отсюда пользуясь леммой I найдем:

$$a_{rs} + a_{sr} = f_s \frac{a_{rr}}{f_r} + f_r \frac{a_{ss}}{f_s},$$

умножая на  $\xi^s$  полученное равенство и суммируя по  $s$  от 1 до  $n$  найдем:

$$a_{rs} \xi^s + a_{sr} \xi^s = f_r \sum_{s=1}^n \frac{a_{ss}}{f_s} \xi^s = \omega'' f_r$$

где  $\omega''$  не зависит от  $r$ . По определению  $a_{sr}$  имеем:

$$a_{sr} = a_{rs} + (G_{rs}^i - G_{sr}^i) f_i,$$

поэтому предыдущее равенство напишется так:

$$2a_{rs} \xi^s + (G_{rs}^i - G_{sr}^i) f_i \xi^s = \omega'' f_r,$$

но  $a_{rs} \xi^s = \omega' f_r$ , поэтому:

$$(G_{rs}^i - G_{sr}^i) \xi^s f_i = \omega f_r, \quad \omega = \omega'' - 2\omega',$$

из этого равенства найдем:

$$\frac{(G_{rs}^i - G_{sr}^i) \xi^s f_i}{f_r} = \frac{(G_{rs}^i - G_{sr}^i) \xi^s f_i}{f_r},$$

освобождаясь от знаменателя и сравнивая коэффициент при некоторых произведениях  $f_i f_r$  найдем:

$$(G_{rs}^i - G_{sr}^i) \xi^s = 0, \quad i \neq r$$

т.к. эти равенства имеют место при всех  $\xi^i$  удовлетворяющих соотношениям  $f_i \xi^i = 0$ , и т.к.  $G_{rs}^i - G_{sr}^i$  от  $f_i$  не зависят, то:

$$G_{rs}^i - G_{sr}^i = 0, \quad i \neq r,$$

полагая  $i = s$  найдем:

$$G_{rs}^s - G_{sr}^s = 0,$$

каковые равенства и докажут симметричность контрагredientных тензорных параметров.

Докажем теперь <sup>тождество</sup> достаточность нашей теоремы.

Из условия  $f_i \xi^i = 0$  для  $\xi^i = \frac{dx^i}{dt}$ , где  $t$  главный параметр прямолинейной на ~~прямой~~ гиперповерхности  $f=0$  и проходящей через точку  $P$ , будем иметь:

$$\frac{df_i \xi^i}{dt} = 0,$$

или

$$\xi^r \left( \frac{df_r}{dt} - \Gamma_{rs}^i f_i \xi^s \right) = 0,$$

помня, что  $\Gamma_{rs}^i = G_{rs}^i - \alpha_{rs}^i$ , найдем:

$$\xi^r \left( \frac{df_r}{dt} - G_{rs}^i f_i \xi^s \right) + \alpha_{rs}^i f_i \xi^r \xi^s = 0,$$

но в силу условий нашей теоремы имеем:

$$\alpha_{rs}^i f_i \xi^r \xi^s = \frac{1}{2} (\alpha_{rs}^i + \alpha_{sr}^i) f_i \xi^r \xi^s = \frac{1}{2} (\delta_2^i \omega_2 + \delta_3^i \omega_3) f_i \xi^r \xi^s$$

ибо  $f_i \xi^i = 0$ ; т.о.:

$$(c) \quad \xi^r \left( \frac{df_r}{dt} - G_{rs}^i f_i \xi^s \right) = a_{rs} \xi^r \xi^s = 0,$$

причем  $a_{rs} = \frac{\partial f_r}{\partial x_s} - G_{rs}^i f_i$ , опять таки в силу условий нашей теоремы, симметрично в нижних значках:

$$a_{rs} = a_{sr}.$$

Помня, что равенство  $| < |$  имеет место при всех  $\xi^i$  удовлетворяющих условию  $f_i \xi^i = 0$  и применяя лемму I найдем:

$$a_{rs} + a_{sr} = 2a_{rs} = f_2 \frac{a_{rs}}{f_2} + f_3 \frac{a_{rs}}{f_3},$$

умножая это равенство на  $\xi^s$  и суммируя по  $s$  от 1 до  $n$  получим следующее соотношение:

$$a_{rs} \xi^s = f_2 \cdot \frac{1}{2} \sum_{s=1}^n \frac{a_{rs}}{f_s} \xi^s,$$

иначе говоря:

$$a_{rs} \xi^s = \frac{df_r}{dt} - G_{rs}^i f_i \xi^s = \mu f_r,$$

т.е. контрагredientная нормаль к нашей прямой гиперповерхности действительно параллельно перемещается вдоль по прямой проходящим через точку  $P$  и лежащим на нашей гипер-



ссылка на стр. 14 unten.

поверхности; следовательно рассматриваемая прямая гипер-  
поверхность есть плоская гиперповерхность и достаточность  
условий теоремы т.о. доказана. Непосредственно из формул  
/12/ и из симметрии контрагredientных параметров получается  
следующее выражение их через когredientные параметры:

$$(13) \quad G_{\lambda\mu}^i = \frac{\Gamma_{\lambda\mu}^i + \Gamma_{\mu\lambda}^i}{2} + \frac{1}{2} \delta_{\lambda}^i \omega_{\mu} + \frac{1}{2} \delta_{\mu}^i \omega_{\lambda},$$

где  $\omega_{\lambda}$  есть любой контрагredientный вектор.

В случае симметрии когredientных *тензорных* параметров формула /13/ дает следующее равенство:

$$(14) \quad G_{\lambda\mu}^i = \Gamma_{\lambda\mu}^i + \frac{1}{2} \delta_{\lambda}^i \omega_{\mu} + \frac{1}{2} \delta_{\mu}^i \omega_{\lambda}.$$

Пространства рассматриваемые *Weyl's* ( $G_{\lambda\mu}^i = \Gamma_{\lambda\mu}^i$ )  
получаются в случае когда  $\omega_{\lambda} = 0$ . Такого рода  
пространства где  $\omega_{\lambda} = 0$ , а  $\Gamma_{\lambda\mu}^i$  симметричны,  
условимся называть главными векториально совершенными про-  
странствами. Вектор  $\omega_{\lambda}$  условимся называть характеристи-  
ческим вектором.

Рассмотрение плоских гиперповерхностей приводит нас  
т.о. к вполне естественному введению контрагredientного  
вектора  $\omega_{\lambda}$  отличного от масштабного вектора *Weyl's* ;  
мы получаем таким образом указание на то, что свойства про-  
странства помимо метрического тензора  $g_{ik}$  и масштаб-  
ного вектора  $\varphi_{\lambda}$ , определяются еще одним вектором  $\omega_{\lambda}$  ;  
если свойства пространства выражаются в уравнениях  
*магнетизма* и электродинамики, то возможно, что этот  
новый вектор может быть истолкован, как один из двух векто-  
ров входящих в уравнения электродинамики.

§ 3.

I. Переходя к метрическим свойствам пространства  
введем следующие обозначения:

Мерой когredientного вектора  $\xi^i$  будем согласно опре-  
делению *Weyl's* называть следующий скаляр:

$$(15) \quad l = l(\xi^i) = g_{ik} \xi^i \xi^k,$$

где  $g_{ik}$  - фундаментальный тензор.  
 Мерой контраградиентного вектора  $\eta_i$  назовем скаляр образованный следующим образом:

$$(16) \quad L = L(\eta_i) = g^{ik} \eta_i \eta_k,$$

причем  $g^{ik}$  есть тензор сопряженный фундаментальному тензору  $g_{ik}$ .

Нашей ближайшей задачей будет исследование изменения меры коградиентного и контраградиентного вектора, когда эти вектора параллельно перемещаются по некоторой кривой  $K$ .

Weyl, как мы уже говорили выше, рассматривает лишь такие типы метрических пространств, в которых мера коградиентного вектора при параллельном перемещении *сво* вектора вдоль по кривой  $x_i = x_i(t)$  изменяется по следующему закону:

$$\frac{dl}{dt} = -\psi_s l \frac{dx_s}{dt},$$

где  $\psi_s$  заданный контраградиентный вектор. Как мы сейчас выяснили <sup>что</sup> только написанная формула имеет теснейшую связь с законом изменения углов при параллельном перемещении векторов эти углы образующих.

Углом  $\omega$  двух коградиентных векторов  $\xi^i, \eta^i$  называется величина определяемая из условия:

$$(17) \quad \cos \omega = \frac{\Delta(\xi^i, \eta^i)}{\sqrt{l(\xi^i)} \sqrt{l(\eta^i)}},$$

где  $\Delta(\xi^i, \eta^i)$  определяется равенством:

$$(18) \quad \Delta(\xi^i, \eta^i) = g_{ik} \xi^i \eta^k.$$

Углом  $\Omega$  двух контраградиентных векторов  $\xi_i, \eta_i$  называется величина определяемая из условия:

$$(19) \quad \cos \Omega = \frac{\nabla(\xi_i, \eta_i)}{\sqrt{L(\xi_i)} \sqrt{L(\eta_i)}},$$

где  $\nabla(\xi_i, \eta_i)$  определяется равенством:

$$(20) \quad \nabla(\xi_i, \eta_i) = g^{ik} \xi_i \eta_k$$

I/ Мы не останавливаемся здесь на дополнительных условиях делающих вполне определенными значения  $\omega$  и  $\Omega$  получаемые из формул /17/ и /19/.

О внутренней связи формул /15/ и /17/ мы здесь говорить не будем; эта связь выясняется на основании соображений изложенных напр. у *Bianchi* в *Lezioni di Geometria differenziale*, t. 1, p. 332.

2. Выясним как изменяются меры векторов и углы, когда векторы параллельно перемещаются по заданной кривой. После несложных вычислений будем иметь следующие равенства:

$$(21) \quad \begin{aligned} \frac{d\Delta}{dt} &= A_{iks} \frac{dx_s}{dt} \xi^i \eta^k, \\ \frac{d\ell}{dt} &= A_{iks} \frac{dx_s}{dt} \xi^i \xi^k, \\ \frac{d\nabla}{dt} &= B_s^{ik} \frac{dx_s}{dt} \xi^i \eta^k, \\ \frac{db}{dt} &= B_s^{ik} \frac{dx_s}{dt} \xi^i \xi^k, \end{aligned}$$

где тензора  $A_{iks}$  и  $B_s^{ik}$  определяются формулами:

$$(22) \quad A_{iks} = \frac{\partial g_{ik}}{\partial x_s} - g_{ik} \Gamma_{is}^s - g_{is} \Gamma_{ks}^s,$$

$$(23) \quad B_s^{ik} = \frac{\partial g^{ik}}{\partial x_s} + g^{ik} \Gamma_{as}^i + g^{is} \Gamma_{as}^k,$$

иначе говоря  $A_{iks}$  есть тензорная производная  $g_{ik}$  образованная помощью тензорных параметров  $\Gamma_{\lambda\mu}^i$ , а  $B_s^{ik}$  есть тензорная производная  $g^{ik}$  образованная помощью тензорных параметров  $\Gamma_{\lambda\mu}^i$ .

Пользуясь предыдущими формулами найдем:

$$(24) \quad \begin{aligned} \frac{d \cos \omega}{dt} &= \frac{1}{\sqrt{b_1} \sqrt{b_2}} \left( A_{iks} \xi^i \eta^k - \frac{1}{2} \frac{\Delta}{b_1} \frac{dx_s}{dt} \xi^i \xi^i - \frac{1}{2} \frac{\Delta}{b_2} \frac{dx_s}{dt} \eta^i \eta^i \right) \frac{dx_s}{dt}, \\ \frac{d \cos 2}{dt} &= \frac{1}{\sqrt{b_1} \sqrt{b_2}} \left( B_s^{ik} \xi^i \eta^k - \frac{1}{2} \frac{\nabla}{b_1} B_s^{ij} \xi^i \xi^j - \frac{1}{2} \frac{\nabla}{b_2} B_s^{ij} \eta^i \eta^j \right) \frac{dx_s}{dt}, \end{aligned}$$

где для краткости  $b_{12}$  положено:

$$b_1 = b(\xi^i), \quad b_2 = b(\eta^i), \quad b_3 = b(\xi^i), \quad b_4 = b(\eta^i), \quad \Delta = \Delta(\xi^i, \eta^i), \quad \nabla = \nabla(\xi^i, \eta^i),$$

причем  $\xi^i, \eta^i$  и  $\xi_i, \eta_i$  друг с другом никакими соотношениями не связаны.

3. Пространство в котором углы как двух координатных, так и двух контрадиентных векторов не меняются при пара-

лельном перемещении означенных векторов назовем пространством *Weyl's*; можно было бы отдельно рассмотреть пространства обладающие указанным свойством только для когреддиентных, или только для контрагреддиентных векторов, - мы однако этого делать не будем за недостатком места.

Следующее предложение установит основное свойство пространства *Weyl's*.

Теорема. Для того чтобы пространство было бы пространством *Weyl's* необходимо и достаточно, чтобы отношения  $\frac{A_{ik}}{g_{ik}}$  и  $\frac{B_c^{ik}}{g^{ik}}$  не зависели бы от индексов  $i, k$ .

Для доказательства необходимости условий теоремы рассмотрим параллельное перемещение ортогональных когреддиентных векторов, т.е. таких векторов, у коих  $\cos \omega = 0$  или  $\Delta(\xi^i, \eta^i) = 0$ . Для пространства *Weyl's* будем иметь  $\frac{d\Delta}{dt} = 0$ , или, пользуясь формулой /24/ и тем, что  $\Delta = 0$  найдем следующее равенство:

$$A_{ik} \frac{dx_s}{dt} \xi^i \eta^k = 0,$$

При условии, что  $\xi^i, \eta^i$  удовлетворяют соотношению:

$$g_{ik} \xi^i \eta^k = 0.$$

из только что написанных равенств будет следовать:

$$\frac{A_{ik} dx_s}{g_{ik} dt} = \frac{A_{em} dx_s}{g_{em} dt},$$

какое равенство справедливо при всех  $\frac{dx_s}{dt}$  докажет необходимость условий теоремы по отношению к когреддиентным векторам.

Совершенно также докажем необходимость условий теоремы и по отношению к контрагреддиентным векторам.

Достаточность условий теоремы проверяется непосредственно пользуясь формулами /24/

Назовем отношения  $\frac{A_{ik}}{g_{ik}}$  и  $\frac{B_c^{ik}}{g^{ik}}$  через  $-\varphi_s$  и  $-f_s$ , тогда будем иметь:

$$(25) \quad A_{ik} = -\varphi_s g_{ik}, \quad B_c^{ik} = -f_s g^{ik},$$

причем  $\varphi_s$  и  $f_s$  будут контрагреддиентными векторами.

Пользуясь формулами /21/ и /25/ найдем:

$$(26) \quad \frac{d\varphi}{dt} = -\varphi_s \frac{dx_s}{dt} \varphi, \quad \frac{df}{dt} = -f_s \frac{dx_s}{dt} f,$$

т.о.  $\psi_s$  и  $f_s$  будут контраградиентными векторами характеризующими изменения меры векторов, коль скоро эти последние параллельно перемещаются вдоль по некоторой кривой. Назовем эти вектора первым и вторым масштабными векторами. Связь между ними имеет место для векториально совершенных пространств, о чем будет сказано ниже.

4. Тензора  $\psi_{ik}$  и  $f_{ik}$  определяемые равенствами:

$$(27) \quad \begin{aligned} \psi_{ik} &= \frac{\partial \psi_i}{\partial x_k} - \frac{\partial \psi_k}{\partial x_i}, \\ f_{ik} &= \frac{\partial f_i}{\partial x_k} - \frac{\partial f_k}{\partial x_i}. \end{aligned}$$

назовем первой и второй метрической кривизной пространства. Легко видеть, что необходимым и достаточным условием независимости изменения меры коградиентного или контраградиентного вектора от пути, по которому вектор параллельно перемещается, служит обращение в нуль соответственно первой или второй метрической кривизны пространства.

Будем говорить, что мы изменяем масштаб, если все  $g_{ik}$  умножаем на  $\lambda = \lambda(x_1, x_2, \dots, x_n)$ . В этом случае мера коградиентного вектора будет умножена на  $\lambda$ , а мера контраградиентного вектора будет умножена на  $\frac{1}{\lambda}$ , ибо все  $g^{ik}$  приобретут <sup>инвариантную</sup> ~~инвариантную~~ величину  $\frac{1}{\lambda}$ . Первый масштабный вектор  $\psi_s$  превратится в вектор  $\psi_s - \frac{\partial g_s^1}{\partial x_s}$ , а второй масштабный вектор  $f_s$  превратится в вектор  $f_s + \frac{\partial g_s^1}{\partial x_s}$ ; что же касается первой и второй метрической кривизны, то они не изменятся.

Условимся выражение, в котором переходит величина  $A$  когда мы изменяем масштаб обозначать, ставя под величиной значок  $\sim$ . Величины не меняющиеся при изменении масштаба будем называть, согласно терминологии Weyl'a масштабными инвариантами, оставя за инвариантом в обычном смысле этого слова название координатных инвариантов.

Т.к. в дальнейшем нам нужно будет построить масштабные инварианты, то нам необходимо будет выяснить, как меняются те или иные выражения при изменении масштаба. Легко соста-

вить следующие формулы:

$$(28) \quad \begin{aligned} \tilde{g}_{ik} &= \lambda g_{ik}, \quad \tilde{g}^{ik} = \frac{1}{\lambda} g^{ik}, \quad \tilde{g} = \lambda^n g, \\ \tilde{R} &= \frac{1}{\lambda} R + \frac{n-1}{\lambda} \Delta\psi + \frac{(n-1)(n-2)}{4\lambda} \Delta\psi, \end{aligned}$$

где  $\Delta\psi$  и  $\Delta\psi$  определяются равенствами:

$$(29) \quad \begin{aligned} \Delta\psi &= \frac{1}{\sqrt{g}} \frac{\partial}{\partial x_p} \left( \sqrt{g} g^{ap} \frac{\partial\psi}{\partial x_a} \right), \\ \Delta\psi &= g^{ap} \frac{\partial^2\psi}{\partial x_a \partial x_p}, \\ \psi &= \log \lambda, \end{aligned}$$

где  $R$  есть скалярная кривизна образованная для тензорных параметров  $\Gamma_{\lambda\mu}^i = \left\{ \begin{smallmatrix} \lambda\mu \\ i \end{smallmatrix} \right\}$ :  $R = g^{ik} g^{jl} R_{ijkl}$  ( $i, j, k, l$ ).

Точно также не трудно видеть, что имеют место следующие равенства:

$$(30) \quad \begin{aligned} \tilde{\psi}_i &= \psi_i - \frac{\partial\psi}{\partial x_i}, \quad \tilde{f}_i = f_i + \frac{\partial\psi}{\partial x_i}, \\ \tilde{f}_{ik} &= f_{ik}, \quad \tilde{f}_{ik} = f_{ik}. \end{aligned}$$

§ 4.

I. Перейдем теперь к определению тензорных параметров для пространств *Weyl'a*. Начнем с координатных тензорных параметров  $\Gamma_{\lambda\mu}^i$ ; они должны определяться из уравнений /25/, т.е. из равенств

$$(31) \quad \frac{\partial g_{ik}}{\partial x_s} + \psi_s g_{ik} = g_{jk} \Gamma_{is}^j + g_{si} \Gamma_{ks}^j.$$

Если  $\Gamma_{\lambda\mu}^i$  симметричные параметры, то из уравнений /31/ *Weyl* находит следующие выражения для  $\Gamma_{\lambda\mu}^i$ :

$$(32) \quad \Gamma_{\lambda\mu}^i = \Lambda_{\lambda\mu}^i = \left\{ \begin{smallmatrix} \lambda\mu \\ i \end{smallmatrix} \right\} + \frac{1}{2} \psi_{\lambda}^i \delta_{\mu}^i + \frac{1}{2} \psi_{\mu}^i \delta_{\lambda}^i - \frac{1}{2} g_{\lambda\mu} \psi^i,$$

где  $\psi^i$  определяется равенством:

$$(33) \quad \psi^i = g^{\alpha i} \psi_{\alpha}.$$

Покажем, что общее решение уравнений /31/ определяется формулой:

$$(34) \quad \Gamma_{\lambda\mu}^i = \Lambda_{\lambda\mu}^i + a_{\lambda\mu}^i - g_{\alpha\lambda} g^{\beta i} a_{\beta\mu}^{\alpha} - g_{\alpha\mu} g^{\beta i} a_{\beta\lambda}^{\alpha},$$

где  $a_{\lambda\mu}^i$  произвольный тензор кососимметричный в нижних значках. Из формулы /34/ следует, что в случае симметричных тензориальных параметров  $a_{\lambda\mu}^i = a_{\mu\lambda}^i$  и обращается следовательно в нуль:  $a_{\lambda\mu}^i = 0$ .

Непосредственным вычислением можно проверить, что  $\Gamma_{\lambda\mu}^i$  определяемое формулой /34/ удовлетворяет соотношению /31/, если принять во внимание, что  $a_{\lambda\mu}^i = -a_{\mu\lambda}^i$ . Выясним, что всякое решение уравнения /31/ может быть представлено в форме /34/. Из уравнений /31/ без труда найдем.

$$\left[ \begin{matrix} \lambda \\ i \end{matrix} \right] + \frac{1}{2} \varphi_{\lambda}^i \varphi_{\mu}^i + \frac{1}{2} \varphi_{\lambda}^i \varphi_{\mu}^i - \frac{1}{2} \varphi_{\lambda}^i \varphi_{\mu}^i = g_{\alpha\lambda} \Gamma_{\lambda\mu}^{\alpha} - \frac{1}{2} g_{\mu\lambda} \delta_{\lambda\mu}^{\alpha} - \frac{1}{2} g_{\lambda\mu} \delta_{\lambda\mu}^{\alpha} + \dots$$

где  $\delta_{\lambda\mu}^i = \Gamma_{\lambda\mu}^i - \Gamma_{\mu\lambda}^i$ .

Заменяя в этом равенстве  $i$  на  $\beta$  помножив обе части его на  $g^{i\beta}$  и суммируя по  $\beta$  от 1 до  $n$ , получим

$$\Gamma_{\lambda\mu}^i = \Lambda_{\lambda\mu}^i + \frac{1}{2} \delta_{\lambda\mu}^i - \frac{1}{2} g_{\alpha\lambda} g^{\alpha i} \delta_{\beta\mu}^{\alpha} - \frac{1}{2} g_{\alpha\mu} g^{\alpha i} \delta_{\beta\lambda}^{\alpha}$$

иначе говоря формулу /34/ в которой  $a_{\lambda\mu}^i$  заменено на тензор  $\frac{1}{2} \delta_{\lambda\mu}^i$ , по определению своему кососимметричный.

Из формулы /34/ не трудно заключить, что координатные тензориальные параметры пространства *Weyl'a* определяются метрическим тензором  $g_{ik}$ , масштабным вектором  $\varphi_i$  и кососимметричным в нижних значках тензором  $a_{\lambda\mu}^i$ , т.е. для определения своего требуют ~~таких~~ <sup>значков</sup>  $\frac{n(n+1)}{2} + n + \frac{n^2(n-1)}{2}$  функций координат. Если тензориальные параметры симметричны, то определение их требует <sup>значков</sup>  $\frac{n(n+1)}{2} + n$  функций.

2. Определим теперь для пространства *Weyl'a* контраградиентные тензориальные параметры. Согласно формуле /25/ определение их может быть получено решением уравнений:

$$(35) \quad \frac{\partial g^{ik}}{\partial x_s} + \Gamma_s^{ik} g^{ik} = -g^{xx} \Gamma_{xs}^i - g^{xi} \Gamma_{xs}^x$$

Покажем, что общее решение уравнений /35/ определится следующей формулой:

$$(36) \quad G_{\lambda\mu}^i = \Gamma_{\lambda\mu}^i + \delta_{\lambda}^i \psi_{\mu} + g^{i\sigma} v_{\sigma\lambda\mu},$$

где контрагредиентный вектор  $\psi_{\mu}$  определяется формулой:

$$\psi_{\mu} = - \frac{\psi_{\mu} + \psi_{\mu}}{2},$$

а тензор  $v_{\sigma\lambda\mu}$  кососимметричен в первых двух значках.

Помножая обе части формулы /35/ на  $g_{kl} g_{im}$ , суммируя по  $i$  и  $k$  от 1 до  $n$  и складывая полученный результат с формулой /31/, где  $i$  и  $k$  заменены на  $l$  и  $m$ , найдем следующее соотношение:

$$g_{im} g_{kl} \frac{\partial g^{ik}}{\partial x_s} + \frac{\partial g_{lm}}{\partial x_s} + (\psi_s + \psi_s) g_{lm} = - g_{lm} z_{es}^{\alpha} - g_{kl} z_{ms}^{\alpha}$$

где  $z_{\lambda\mu}^i = G_{\lambda\mu}^i - \Gamma_{\lambda\mu}^i$ .

Непосредственное вычисление дает:

$$g_{im} g_{kl} \frac{\partial g^{ik}}{\partial x_s} + \frac{\partial g_{lm}}{\partial x_s} = 0,$$

поэтому предыдущая формула переписывается так:

$$2 \psi_s g_{lm} = g_{lm} z_{es}^{\alpha} + g_{kl} z_{ms}^{\alpha},$$

полагая:

$$z_{\lambda\mu}^i = \delta_{\lambda}^i \psi_{\mu} + \delta_{\mu}^i \psi_{\lambda},$$

найдем:

$$g_{lm} z_{es}^{\alpha} + g_{kl} z_{ms}^{\alpha} = 0,$$

вводя тензор:

$$g_{lm} z_{es}^{\alpha} = v_{mls}^{\alpha}, \quad z_{es}^i = g^{\sigma i} v_{\sigma es},$$

из предыдущей формулы обнаружим кососимметричность его в первых двух значках, а так как так как  $z_{\lambda\mu}^i = \delta_{\lambda}^i \psi_{\mu} + \delta_{\mu}^i \psi_{\lambda}$  уравнение (35) то мы получаем результат, что всякое решение представляется в виде формулы /36/.

Непосредственное простое вычисление дает нам, что  $G_{\lambda\mu}^i$  определяемое формулой /36/ будет решением уравнений /35/.

Т.о. в общем случае пространства *Weyl'a* для определения контрагредиентных тензориальных параметров понадобится, кроме величин определяющих координатные параметры знание еще второго масштабного вектора  $f_i$  и кососим-



метрично<sup>ого</sup> в первых двух значках тензора  $v_{\alpha\beta\gamma}$ , всего следовательно дополнительно потребуется задание  $n + \frac{n^2(n-1)}{2}$  функций координат.

3. Выясним теперь какие ограничения на введенные нами вектора и тензора определяющие для пространства *Weyl'a* тензориальные параметры, т.е. параллельное перемещение векторов, налагает векториальное совершенство пространства.

Докажем следующую теорему:

Теорема. Если пространство *Weyl'a* есть пространство векториально совершенное, то полусумма первого и второго масштабного вектора равняется характеристическому вектору с обратным знаком:

$$\omega_i = \psi_i = - \frac{\psi_i + \psi_i}{2}$$

Согласно формулам предыдущего пункта имеем:

$$z_{\lambda\mu}^i = \delta_{\lambda}^i \psi_{\mu} + g^{i\alpha} v_{\alpha\lambda\mu}$$

но по условию векториального совершенства пространства будем иметь:

$$z_{\lambda\mu}^i + z_{\mu\lambda}^i = \delta_{\lambda}^i \omega_{\mu} + \delta_{\mu}^i \omega_{\lambda}$$

откуда без труда найдем:

$$v_{\alpha\lambda\mu} + v_{\alpha\mu\lambda} = g_{\lambda\mu} \chi_{\alpha} + g_{\mu\lambda} \chi_{\alpha}$$

$$v_{\alpha\mu\lambda} + v_{\alpha\lambda\mu} = g_{\mu\lambda} \chi_{\alpha} + g_{\lambda\mu} \chi_{\alpha}$$

$$v_{\mu\alpha\lambda} + v_{\lambda\alpha\mu} = g_{\mu\lambda} \chi_{\alpha} + g_{\lambda\mu} \chi_{\alpha}$$

где  $\chi_{\alpha} = \omega_{\alpha} - \psi_{\alpha}$ .

Складывая полученные формулы и помня, что  $v_{\alpha\lambda\mu}$  кососимметричен в первых двух значках найдем:

$$g_{\lambda\mu} \chi_{\alpha} + g_{\mu\lambda} \chi_{\alpha} + g_{\lambda\mu} \chi_{\alpha} = 0$$

умножая это равенство на  $g^{\mu\alpha} g^{\lambda\beta}$ , суммируя по  $\mu$  и  $\lambda$  от 1 до  $n$  и считая  $s, \beta$  отличными от  $\alpha$ , найдем:

$$\chi_{\alpha} = 0,$$

и т.д.

Теорема. Если векториально совершенное пространство *Weyl'a* обладает симметричными координатными параметрами

то оно есть главное векториально совершенное пространство.

Иначе говоря для такого пространства  $\omega_i = \varphi_i = 0$ ,

т.е.  $\varphi_i = -f_i$ .

Т.к.  $r_{\lambda\mu}^i = r_{\mu\lambda}^i$ , а пространство векториально совершенное, то  $z_{\lambda\mu}^i = z_{\mu\lambda}^i$ , поэтому:

$$z_{\lambda\mu}^i = \frac{1}{2} \delta_{\mu}^i \omega_{\lambda} + \frac{1}{2} \delta_{\lambda}^i \omega_{\mu}.$$

Отсюда определяя  $v_{\lambda\mu}^i$ , а также  $v_{m\ell s}$  получим следующее равенство:

$$v_{m\ell s} = \frac{1}{2} g_{sm} \omega_{\ell} - \frac{1}{2} g_{\ell m} \omega_s.$$

Пользуясь тем, что  $v_{m\ell s}$  кососимметричен в двух первых значках, без труда докажем теорему.

Можно было бы думать, что для пространств *Weyl's* в случае несимметричных тензориальных параметров тензора третьего ранга  $v_{\lambda\mu}$  имеет весьма частный вид; ближайшее рассмотрение вопроса, на котором мы не останавливаемся, показывает, что это не имеет места.

Т.о. если пространство *Weyl'a* обладает векториальным совершенством, то тензориальные параметры его определяются при помощи метрического фундаментального тензора при помощи первого и второго масштабного вектора и при помощи тензора  $a_{\lambda\mu}^i$  кососимметричного в нижних значках; иначе говоря для определения векториально совершенного пространства *Weyl's* необходимо знание  $\frac{n(n+1)}{2} + 2n + \frac{n^2(n-1)}{2}$  функций координат. В дальнейшем мы будем рассматривать лишь такие векториально совершенные пространства *Weyl'a*, для которых тензора  $a_{\lambda\mu}^i$  выражаются через масштабные вектора, иначе говоря будем предполагать, что пространство определяется знанием метрического тензора и двух масштабных векторов.

### § 5.

I. Из метрического тензора и из обоих масштабных векторов мы можем образовать ряд координатных инвариантов. Из составляющих метрического тензора, их первых и вторых производных легко образовать скалярную кривизну в смысле Римана  $R$ . Из масштабных векторов можно образовать следующие

инварианты:

$$(37) \quad \varphi = g^{ik} \varphi_i \varphi_k, \quad f = g^{ik} f_i f_k, \quad M = g^{ik} \varphi_i f_k.$$

Образуя с помощью скобок Кристоффеля тензорные производные векторов  $\varphi_i$  и  $f_i$  и обозначая их через  $\varphi'_{ik}$  и  $f'_{ik}$  найдем следующие равенства:

$$\varphi'_{ik} = \frac{\partial \varphi_i}{\partial x_k} - \varphi_s \{ \begin{matrix} ik \\ \sigma \end{matrix} \}, \quad f'_{ik} = \frac{\partial f_i}{\partial x_k} - f_s \{ \begin{matrix} ik \\ \sigma \end{matrix} \},$$

с помощью этих равенств, а также с помощью метрических кривизн  $\varphi_{ik}$  и  $f_{ik}$  можно образовать следующие инварианты, содержащие масштабные вектора, их первые производные, метрический тензор и его первые производные:

$$(38) \quad \begin{aligned} \Phi &= g^{ik} \varphi'_{ik} = \frac{1}{\sqrt{g}} \frac{\partial (\sqrt{g} g^{ik} \varphi_i)}{\partial x_k}, \\ \mathcal{F} &= g^{ik} f'_{ik} = \frac{1}{\sqrt{g}} \frac{\partial (\sqrt{g} g^{ik} f_i)}{\partial x_k}, \\ S_1 &= \varphi_{ik} \varphi'^{ik} = g^{ia} g^{kb} \varphi_{ia} \varphi'_{kb}, \quad S_2 = f_{ik} f'^{ik} = g^{ia} g^{kb} f_{ia} f'_{kb}, \\ (39) \quad S_3 &= \varphi_{ik} f'^{ik} = f_{ik} \varphi'^{ik} = g^{ia} g^{kb} \varphi_{ia} f'_{kb}. \end{aligned}$$

Всего таким образом образуется девять координатных инвариантов. Из них можно образовать ряд масштабных инвариантов. Перейдем к образованию этих масштабных инвариантов.

2. Если какой либо координатный инвариант при изменении масштаба с помощью умножения метрического тензора на любую функцию координат  $\lambda$  получает множитель  $\lambda^\epsilon$ , т.е. если мы имеем равенство:

$$\tilde{A} = \lambda^\epsilon A,$$

то мы будем координатный инвариант  $A$  называть относительным масштабным инвариантом веса  $\epsilon$ .

Легко видеть, что координатные инварианты  $S_i$  определяемые формулами /39/ суть относительные масштабные инварианты веса - 2.

Из координатных инвариантов определяемых формулами /37/ и /38/ и из инварианта  $R$  легко образовать линейные комбинации, которые будут относительными масштабными инвариантами. Производя простые вычисления будем иметь следующие равенства:

$$\begin{aligned}
 \tilde{\Psi} &= \frac{1}{\lambda} (\Psi + \Delta\Psi - 2Z_1\Psi), \\
 \tilde{\Phi} &= \frac{1}{\lambda} (\Phi - 2\Psi - \frac{n-2}{2} \Delta\Psi + \frac{n-2}{2} Z_1\Psi), \\
 \tilde{f} &= \frac{1}{\lambda} (f + \Delta\Psi + 2Z_2\Psi), \\
 \tilde{F} &= \frac{1}{\lambda} (F + 2\Psi - \frac{n-2}{2} \Delta\Psi - \frac{n-2}{2} Z_2\Psi), \\
 \tilde{\mu} &= \frac{1}{\lambda} (\mu - \Delta\Psi - Z_2\Psi + Z_1\Psi)
 \end{aligned}$$

*(операции)*  
 где  $Z_1$  и  $Z_2$  определяются равенствами:

$$(41) \quad Z_1\Psi = \Psi^{\alpha} \frac{\partial\Psi}{\partial x_{\alpha}} = g^{\alpha\beta} \Psi_{\beta} \frac{\partial\Psi}{\partial x_{\alpha}}, \quad Z_2\Psi = f^{\alpha\beta} \frac{\partial\Psi}{\partial x_{\alpha}} = g^{\alpha\beta} f_{\beta\gamma} \frac{\partial\Psi}{\partial x_{\alpha}}$$

а остальные обозначения были нами уже введены в конце § 3. Пользуясь формулами /28/ и /40/ образуем следующие два относительных *(масштабных)* инварианта веса  $-1$ .

$$\begin{aligned}
 \Lambda_1 &= R + (n-1) \Phi + \frac{(n-1)(n-2)}{4} \Psi, \\
 \Lambda_2 &= \Psi + f + 2\mu.
 \end{aligned}$$

Первый из этих инвариантов есть не что иное, как инвариант применяемый *Weyl*'ем ~~как~~ <sup>обычно</sup> обозначаемый им через  $R$  /кривизна тензорных параметров пространства разбираемого *Weyl*'ем/; второй инвариант для пространств разбираемых *Weyl*'ем обращается тождественно в нуль.

Из двух относительных масштабных инвариантов веса  $-1$  и из трех относительных масштабных инвариантов веса  $-2$  нами полученных, не трудно образовать абсолютный масштабный инвариант или, ~~иногда~~ <sup>обычно</sup> относительный инвариант веса  $\epsilon$  по следующей формуле:

$$(42) \quad \Lambda = \Lambda_1^{-\epsilon} \mathcal{O}(\Lambda_1, \Lambda_2, S_1^{\epsilon}, S_2^{\epsilon}, S_3^{\epsilon}),$$

где  $\mathcal{O}$  есть однородная функция нулевого измерения от своих аргументов. Интегральным инвариантом будет очевидно выражение:

х)  $\Psi$  *Weyl*'а знак кривизны обратный применяемому в настоящей заметке.

$$I = \int M dV = \int \lambda_1^2 C(\lambda_1, \lambda_2, S_1^{\frac{1}{2}}, S_2^{\frac{1}{2}}, S_3^{\frac{1}{2}}) \sqrt{g} dV,$$

где  $dV = dx_1 dx_2 \dots dx_n$ .

*Weyl* пользуется в своих работах частным видом под интегральной функции  $M$ , которая в наших обозначениях напишется так:

$$M = \lambda_1^2 \sqrt{g} \left( a + b \left( \frac{S_1^{\frac{1}{2}}}{\lambda_1} \right)^2 \right),$$

где  $a$  и  $b$  постоянные величины.

3. В заключение позволю себе, хотя это и не относится к предмету настоящей заметки, коснуться вопроса о физическом значении развитых выше геометрических соображений. Исходя из равенства нулю вариации интегрального инварианта

$I$ , *Weyl* получает с одной стороны уравнения Эйнштейна, с другой стороны уравнения *Maxwell'a*, в том виде, в каком они пишутся при наличности теории *Mie*. При этом

*Weyl* отождествляет масштабный вектор с четырехмерным электромагнитным потенциалом; пользуясь общими соображениями относительно свойств интеграла <sup>всего</sup> инварианта *Weyl* получает общую форму уравнений электродинамики, а вводя частный вид для мировой функции  $M$  он приходит к уравнениям Максвелла и теории *Mie*. Т.к. в развитой нами геометрии имеется два масштабных вектора, то вполне естественно возникает мысль о возможности отождествить их с четырехмерным магнитным потенциалом и с четырехмерным вектором тока

*Viererstrom*; легко, пользуясь бесконечно малым изменением масштаба, получить ряд указаний относительно характера уравнений Максвелла и т.д. дополнительных соотношений, которые с развитой нами точки зрения заменят теорию

*Mie*. Гораздо более трудной задачей является выбор такого частного вида мировой функции  $M$ , который бы дал указанные дополнительные соотношения без тех противоречий в области <sup>опной</sup> электродинамической теории, к которым, к сожалению, приводит теория *Mie*.

Я оставляю в настоящей заметки открытым вопрос о возможности <sup>всесторонней</sup> разъяснения мировой функции  $M$  с ~~а~~ только что отмеченными свойствами.

А. Фридман,

Профессор механики Петроградского Политехнического Института.

Петроград,  
15 апреля 1922.