

(параметрами которой являются 3 компоненты относительной скорости  $\mathbf{V}$ ) подгруппа преобразований координат, оставляющих метрику форминвариантной и соответствующих переходу от одной инерциальной системы отсчета к другой.

### § 14. Подгруппа трансляций и вращений

Покажем теперь, что в случае обобщенных инерциальных систем отсчета существуют подгруппы трансляций и трехмерных вращений, оставляющих метрику (12.11) форминвариантной.

Легко убедиться, что подгруппа трансляций временной ( $i = 0$ ) и пространственных ( $i = 1, 2, 3$ ) координат

$$x_c^i = x_n^i + a^i \quad (14.1)$$

на постоянный вектор  $a^i$  оставляет метрику (12.11) форминвариантной. Действительно, из выражения (14.1) следует, что

$$dx_c^i = dx_n^i.$$

Используя это соотношение и учитывая, что компоненты метрического тензора в выражении (12.11) не зависят от координат явным образом, метрику (12.11) мы можем записать в виде (13.2), что и доказывает ее форминвариантность при преобразовании (14.1).

Замечая далее, что метрика (12.11) в плоскости  $yz$  совпадает с метрикой евклидовой плоскости, заключаем, что метрика (12.11) остается форминвариантной и при преобразовании поворота трехмерной системы координат вокруг оси  $x$  на произвольный постоянный угол.

Найдем еще два преобразования, описывающие в одной и той же обобщенной инерциальной системе отсчета поворота вокруг осей  $y$  и  $z$  на произвольные постоянные углы и оставляющие метрику (12.11) форминвариантной. Тогда поворот вокруг произвольной оси в обобщенной инерциальной системе отсчета будет описываться соответствующим произведением поворотов вокруг осей  $x$ ,  $y$  и  $z$ , взятых в определенном порядке. Заметим также, что нам достаточно найти преобразование поворота вокруг одной из осей, скажем, вокруг оси  $y$ , так как поворотом вокруг

оси  $x$  мы всегда можем совместить любую ось вращения, лежащую в плоскости  $xy$ , с осью  $y$ .

Как известно [14], наиболее общее преобразование координат, не изменяющее системы отсчета, имеет вид

$$x'^{\alpha} = f^{\alpha}(x^{\beta}); \quad x'^0 = f^0(x^{\beta}, x^0).$$

В силу симметрии задачи искомые преобразования координат запишем в виде

$$\begin{aligned} x_c &= F(x_n, z_n); & z_c &= \Phi(x_n, z_n); \\ t_c &= \Psi(t_n, x_n, z_n); & y_c &= y_n. \end{aligned} \quad (14.2)$$

Так как в нашем случае компоненты метрического тензора (12.11) не зависят от координат явным образом, то условия форминвариантности метрики (12.11) при преобразованиях координат (14.2) в силу тензорного закона преобразования метрического тензора

$$g_{ik}^n(x_n) = \frac{\partial x_c^i}{\partial x_n^k} \frac{\partial x_c^m}{\partial x_n^k} g_{lm}^c(x_c(x_n))$$

примут вид

$$\begin{aligned} g_{00} &= \Psi_t^2 g_{00}; \\ g_{01} &= c\Psi_t \Psi_x g_{00} + \Psi_t F_x g_{01}; \\ 0 &= c\Psi_t \Psi_z g_{00} + \Psi_t F_z g_{01}; \\ g_{11} &= c^2 \Psi_x^2 g_{00} + 2c\Psi_x F_x g_{01} + g_{11} F_x^2 - \Phi_x^2; \\ 0 &= c^2 \Psi_x \Psi_z g_{00} + c[\Psi_x F_z + \Psi_z F_x] g_{01} + g_{11} F_x F_z - \Phi_x \Phi_z; \\ -1 &= c^2 \Psi_z^2 g_{00} + 2c\Psi_z F_z g_{01} + g_{11} F_z^2 - \Phi_z^2, \end{aligned} \quad (14.3)$$

где введены обозначения

$$\begin{aligned} \Psi_t &= \frac{\partial \Psi}{\partial t_n}; & \Psi_x &= \frac{\partial \Psi}{\partial x_n}; & \Psi_z &= \frac{\partial \Psi}{\partial z_n}; & F_x &= \frac{\partial F}{\partial x_n}; \\ F_z &= \frac{\partial F}{\partial z_n}; & \Phi_x &= \frac{\partial \Phi}{\partial x_n}; & \Phi_z &= \frac{\partial \Phi}{\partial z_n}. \end{aligned}$$

Тогда из первого уравнения системы (14.3) следует, что

$$\Psi = t_n + u(x_n, z_n).$$

Из второго и третьего уравнений имеем

$$\begin{aligned} u_z &= -F_z \frac{g_{01}}{c g_{00}}; \\ u_x &= \frac{g_{01}}{c g_{00}} [1 - F_x]. \end{aligned} \quad (14.4)$$

Подставляя эти соотношения в четвертое и шестое уравнения, получим, что

$$\begin{aligned}\Phi_z &= \pm \sqrt{1 - F_z^2 \left( \frac{g_{01}^2}{g_{00}} - g_{11} \right)}; \\ \Phi_x &= \pm \sqrt{(1 - F_x^2) \left( \frac{g_{01}^2}{g_{00}} - g_{11} \right)}.\end{aligned}\quad (14.5)$$

Тогда с учетом соотношений (14.4) и (14.5) оставшееся уравнение системы (14.3) приведем к виду

$$F_x^2 - 1 + F_x^2 \left( \frac{g_{01}^2}{g_{00}} - g_{11} \right) = 0. \quad (14.6)$$

Решение этого нелинейного дифференциального уравнения будем искать методом Лагранжа—Шарпи.

Вводя обозначения  $P_1 = F_x$ ,  $P_2 = F_z$  и составляя характеристическую систему, соответствующую уравнению (14.6), получим

$$\frac{dx_{\text{H}}}{2P_1} = \frac{dz_{\text{H}}}{2P_2 \left( \frac{g_{01}^2}{g_{00}} - g_{11} \right)} = -\frac{dF}{2} = \frac{dP_1}{0} = \frac{dP_2}{0}.$$

Отсюда следует, что  $P_1$  и  $P_2$  являются константами:

$$F_x = P_1 = \alpha = \text{const}; \quad F_z = P_2 = \beta = \text{const}. \quad (14.7)$$

Однако постоянные  $P_1$  и  $P_2$  не являются независимыми; подставляя соотношения (14.7) в уравнение (14.6), имеем

$$1 - \alpha^2 = \beta^2 \left( \frac{g_{01}^2}{g_{00}} - g_{11} \right) = \beta^2 \kappa_{11}.$$

Это равенство будет выполнено, если предположить

$$\alpha = \pm \cos q; \quad \beta = \mp \frac{\sin q}{\sqrt{\kappa_{11}}}.$$

Тогда из соотношений (14.7) следует, что

$$F = \pm x_{\text{H}} \cos q \mp \frac{z_{\text{H}} \sin q}{\sqrt{\kappa_{11}}} + x_0.$$

Поскольку инверсии знака координат и трехмерные трансляции нас не интересуют, то имеем

$$F = x_{\text{H}} \cos q - \frac{z_{\text{H}} \sin q}{\sqrt{\kappa_{11}}}. \quad (14.8)$$

Подставляя выражение (14.8) в уравнения (14.4) и (14.5) и решая их аналогичным способом, получим

$$\begin{aligned}\Phi &= x_{\text{н}} \sqrt{\kappa_{11}} \sin q + z_{\text{н}} \cos q; \\ u &= x_{\text{н}} \frac{g_{01}}{cg_{00}} (1 - \cos q) + z_{\text{н}} \frac{g_{01} \sin q}{cg_{00} \sqrt{\kappa_{11}}}.\end{aligned}$$

Таким образом, преобразования поворота вокруг оси  $y$ , оставляющие метрику (12.11) форминвариантной, имеют вид

$$\begin{aligned}t_{\text{с}} &= t_{\text{н}} + x_{\text{н}} \frac{g_{01}}{cg_{00}} (1 - \cos q) + z_{\text{н}} \frac{g_{01} \sin q}{cg_{00} \sqrt{\kappa_{11}}}; \\ x_{\text{с}} &= x_{\text{н}} \cos q - z_{\text{н}} \frac{\sin q}{\sqrt{\kappa_{11}}}; \\ z_{\text{с}} &= x_{\text{н}} \sqrt{\kappa_{11}} \sin q + z_{\text{н}} \cos q; \\ y_{\text{с}} &= y_{\text{н}}.\end{aligned}\tag{14.9}$$

Обратные преобразования определяются выражениями

$$\begin{aligned}t_{\text{н}} &= t_{\text{с}} + x_{\text{с}} \frac{g_{01}}{cg_{00}} (1 - \cos q) - z_{\text{с}} \frac{g_{01} \sin q}{cg_{00} \sqrt{\kappa_{11}}}; \\ x_{\text{н}} &= x_{\text{с}} \cos q + z_{\text{с}} \frac{\sin q}{\sqrt{\kappa_{11}}}; \\ z_{\text{н}} &= -x_{\text{с}} \sqrt{\kappa_{11}} \sin q + z_{\text{с}} \cos q; \\ y_{\text{н}} &= y_{\text{с}}.\end{aligned}\tag{14.10}$$

Как видно из выражений (14.9) и (14.10), преобразование поворота системы координат вокруг оси  $y$  затрагивает и координатное время  $t$ , поскольку переменные  $t$  и  $x$  не являются в рассматриваемом нами случае ортогональными.

Таким образом, прямыми вычислениями мы убедились, что и в произвольных допустимых координатах псевдоевклидова пространства-времени существует десятипараметрическая группа преобразований, оставляющих метрику этого пространства-времени форминвариантной.

Это и не удивительно, поскольку наличие или отсутствие такой группы целиком диктуется структурой пространства-времени и ни в коей мере не зависит от выбора допустимых координат. В любой допустимой системе координат, при любом способе арифметизации точек про-

пространство-время Минковского всегда остается плоским и тензор кривизны его, характеризующий внутренние свойства пространства-времени, при этом всегда равен нулю.

### § 15. Сложение координатных скоростей

Давайте теперь установим закон сложения координатных скоростей при преобразованиях (13.8). Пусть, например, в «старой» системе координат компоненты координатной скорости некоторого тела имеют вид  $v_c^x = dx_c/dt_c$ ,  $v_c^y = dy_c/dt_c$ ,  $v_c^z = dz_c/dt_c$ .

Найдем теперь компоненты координатной скорости этого тела в «новой» системе, движущейся относительно «старой» с координатной скоростью  $v$ . Для этого разделим дифференциалы координат  $dx_n$ ,  $dy_n$  и  $dz_n$  на дифференциал  $dt_n$ . В результате получим

$$\begin{aligned} v_n^x &= \frac{dx_n}{dt_n} = \frac{\left(1 + \frac{v}{c_1} + \frac{v}{c_2}\right) v_c^x - v}{1 + \frac{v v_c^x}{c_1 c_2}}; \\ v_n^y &= \frac{dy_n}{dt_n} = \frac{v_c^y \sqrt{\left(1 + \frac{v}{c_1}\right) \left(1 + \frac{v}{c_2}\right)}}{1 + \frac{v v_c^x}{c_1 c_2}}; \\ v_n^z &= \frac{dz_n}{dt_n} = \frac{v_c^z \sqrt{\left(1 + \frac{v}{c_1}\right) \left(1 + \frac{v}{c_2}\right)}}{1 + \frac{v v_c^x}{c_1 c_2}}. \end{aligned} \quad (15.1)$$

Таким образом, закон сложения координатных скоростей (15.1) при переходе между различными системами отсчета (13.8) существенно отличается от закона сложения скоростей при преобразованиях Лоренца, хотя при  $c_1 = -c_2 = c$  и совпадает с ним. Отметим также, что скорости  $c_1$  и  $c_2$  являются предельными скоростями движения вдоль и против направления оси  $x$  соответственно. Действительно, исследуя первое из выражений (15.1) на экстремум при условии  $c_1 > v > c_2$ , можно убедиться, что  $v_n^x$  достигает минимума при  $v_c^x = c_2$  ( $c_2 < 0$ ) и максимума при  $v_c^x = c_1$ . Кроме того, интересно отметить, что подставляя в первую из формул (15.1)  $v_c^x = c_1$ , получим