

Это можно проверить путем прямого вычисления или еще проще, заметив, что (6.4.6) говорит как раз о том, что $D^\alpha_{\mu; \rho}$ исчезает, а также исчезает $g^{\mu\nu}_{;\rho}$, следовательно, равно нулю и $(g^{\mu\nu}D^\alpha_\mu D^\beta_\nu)_{;\rho}$. Но, поскольку $g^{\mu\nu}D^\alpha_\mu D^\beta_\nu$ есть скаляр, сказанное означает, что исчезает и обычная производная этой величины. Но (6.4.7) и (6.4.5) показывают, что $g^{\mu\nu}D^\alpha_\mu D^\beta_\nu$ равно $\eta^{\alpha\beta}$ при $x=X$, а поскольку эта величина является константой, то во всем пространстве установлено

$$\eta^{\alpha\beta} = g^{\mu\nu}D^\alpha_\mu D^\beta_\nu \quad (\text{для всех } x). \quad (6.4.10)$$

Из (6.4.8) и (6.4.10) немедленно следует уравнение (6.4.1).

§ 5. Коммутации ковариантных дифференцирований

Существует другой путь, позволяющий убедиться в том, что $R^\lambda_{\mu\nu\kappa}$ указывает на наличие или на отсутствие реального гравитационного поля. Рассмотрим вторую ковариантную производную от ковариантного вектора V_λ :

$$\begin{aligned} V_{\mu; \nu; \kappa} &= \frac{\partial}{\partial x^\kappa} V_{\mu; \nu} - \Gamma^\lambda_{\nu\kappa} V_{\mu; \lambda} - \Gamma^\lambda_{\mu\kappa} V_{\lambda; \nu} = \frac{\partial^2 V_\mu}{\partial x^\nu \partial x^\kappa} - \\ &- \frac{\partial V_\lambda}{\partial x^\kappa} \Gamma^\lambda_{\mu\nu} - V_\lambda \frac{\partial}{\partial x^\kappa} \Gamma^\lambda_{\mu\nu} - \Gamma^\lambda_{\nu\kappa} \frac{\partial V_\mu}{\partial x^\lambda} + \Gamma^\lambda_{\nu\kappa} \Gamma^\sigma_{\mu\lambda} V_\sigma - \\ &- \Gamma^\lambda_{\mu\kappa} \frac{dV_\lambda}{\partial x^\nu} + \Gamma^\lambda_{\mu\kappa} \Gamma^\sigma_{\lambda\nu} V_\sigma. \end{aligned}$$

Члены, содержащие первые и вторые производные от V_μ , симметричны по ν и κ , но члены, включающие само V_μ , имеют антисимметричную часть:

$$V_{\mu; \nu; \kappa} - V_{\mu; \kappa; \nu} = -V_\sigma R^\sigma_{\mu\nu\kappa}. \quad (6.5.1)$$

Точно так же можно показать, что

$$V^\lambda_{; \nu; \kappa} - V^\lambda_{; \kappa; \nu} = V^\sigma R^\lambda_{\sigma\nu\kappa}. \quad (6.5.2)$$

Подобные формулы справедливы для любого тензора, например,

$$T^\lambda_{\mu; \nu; \kappa} - T^\lambda_{\mu; \kappa; \nu} = T^\sigma_\mu R^\lambda_{\sigma\nu\kappa} - T^\lambda_\sigma R^\sigma_{\mu\nu\kappa}. \quad (6.5.3)$$

Таким образом, если тензор кривизны равен нулю, то ковариантные производные *коммутируют*, чего и следовало ожидать во всех системах координат, из которых можно перейти в систему координат Минковского.