
4300337 - Introdução à Relatividade
Solucionário da 3ª Lista de Exercícios

Questão 01.

Por definição,

$$h_{00} = -\frac{2\Phi}{c^2} = \frac{M}{R} \frac{2G}{c^2}.$$

Aqui, estou usando para constantes $G \approx 6,7 \cdot 10^{-11} m^3 kg^{-1} s^{-2}$ e $c \approx 3 \cdot 10^8 m/s$ de forma que

$$\frac{2G}{c^2} \approx 1,5 \cdot 10^{-27} m/kg \approx 1,5 \cdot 10^{-28} cm/g.$$

Então temos

(a) $M/R \approx 0,85 \cdot 10^{-10} g/cm$, $h_{00} \approx 1,3 \cdot 10^{-38}$.

(b) Neste caso (usando $g \approx 10 m/s^2$)

$$h_{00} = \frac{2}{c^2} \frac{MG}{R} = \frac{2gR}{c^2} \approx 1,4 \cdot 10^9.$$

(c) $M/R \approx 2,9 \cdot 10^{22} g/cm$, $h_{00} \approx 4,4 \cdot 10^{-6}$.

(d) $M/R \approx 2 \cdot 10^{27} g/cm$, $h_{00} \approx 3 \cdot 10^{-1}$.

Questão 02.

(a) Considere que em um sistema de coordenadas x'^μ , em que $S' = g'_{\mu\nu} D'^{\mu\nu} = g'_{\mu\nu} A'^\mu B'^\nu$. Usando as regras de transformações vetoriais e tensoriais

$$\begin{aligned} g'_{\mu\nu} A'^\mu B'^\nu &= \frac{\partial x^\alpha}{\partial x'^\mu} \frac{\partial x^\beta}{\partial x'^\nu} g_{\alpha\beta} \frac{\partial x'^\mu}{\partial x^\alpha} A^\alpha \frac{\partial x'^\nu}{\partial x^\beta} B^\beta = \frac{\partial x^\alpha}{\partial x'^\mu} \frac{\partial x'^\mu}{\partial x^\alpha} \frac{\partial x^\beta}{\partial x'^\nu} \frac{\partial x'^\nu}{\partial x^\beta} g_{\alpha\beta} A^\alpha B^\beta = \\ &= \frac{\partial x^\alpha}{\partial x^\alpha} \frac{\partial x^\beta}{\partial x^\beta} g_{\alpha\beta} A^\alpha B^\beta = g_{\alpha\beta} A^\alpha B^\beta \rightarrow g_{\mu\nu} A^\mu B^\nu. \end{aligned}$$

Desta forma, $S' = S$, e concluímos que S é invariante por mudança de coordenadas.

(b) Temos que

$$S = g_{\mu\nu} D^{\mu\nu} = g_{\mu\nu} A^\mu B^\nu = A_\mu B^\mu,$$

e é direto que

$$A_\mu B^\mu = g_{\mu\nu} A^\nu B^\mu = A^\nu g_{\mu\nu} B^\mu = A^\nu B_\nu \rightarrow S = A^\mu B_\mu.$$

Questão 03.

Do cálculo em múltiplas variáveis, o elemento de volume de um espaço n -dimensional de coordenadas x^α se transforma por uma mudança de coordenadas $x^\alpha \rightarrow y^\alpha$ de acordo com

$$dV = d^n x = |J(x \rightarrow y)| d^n y,$$

onde o termo J multiplicando $d^n y$ é o determinante jacobiano de x^α para y^α , isto é

$$J(x \rightarrow y) = \frac{\partial(x^1, \dots, x^n)}{\partial(y^1, \dots, y^n)} = \det \left[\frac{\partial x^\alpha}{\partial y^\beta} \right].$$

Dada a métrica de um espaço-tempo $g_{\mu\nu}^x$ para coordenadas x^α e $g_{\mu\nu}^y$ para y^α , essas métricas se relacionam pela lei de transformação tensorial

$$g_{\mu\nu}^y = \frac{\partial x^\alpha}{\partial y^\mu} \frac{\partial x^\beta}{\partial y^\nu} g_{\alpha\beta}^x.$$

Do ponto de vista matricial, podemos tomar o determinante dessa expressão de forma que

$$\begin{aligned} \det(g_{\mu\nu}^y) &= \det \left(\frac{\partial x^\alpha}{\partial y^\mu} \right) \det \left(\frac{\partial x^\beta}{\partial y^\nu} \right) \det(g_{\alpha\beta}^x) = \\ g^y &= J(x \rightarrow y) J(x \rightarrow y) g^x = J(x \rightarrow y)^2 g^x \end{aligned}$$

onde aqui eu defini $g^x \equiv \det(g_{\mu\nu}^x)$ e $g^y \equiv \det(g_{\mu\nu}^y)$. Então é direto que

$$J(x \rightarrow y) = \pm \sqrt{\frac{g^x}{g^y}}.$$

Usando então a relação da transformação entre $d^n x$ e $d^n y$,

$$d^n x = \sqrt{\frac{g^x}{g^y}} d^n y = \sqrt{\frac{-g^x}{-g^y}} d^n y \rightarrow \sqrt{-g^x} d^n x = \sqrt{-g^y} d^n y,$$

Como o resultado vale para quaisquer transformações de coordenadas, então concluímos que

$$dV_n \equiv \sqrt{-g^x} d^n x \text{ é invariante sobre transformações de coordenadas.}$$

Se vale para n arbitrário, vale para $n = 4$, então o volume próprio dV_4 é invariante no espaço-tempo.

Questão 04.

É direto que a métrica do sistema $\{u, v\}$ é

$$g_{\mu\nu} = \begin{bmatrix} -1 & 0 \\ 0 & v^2 \end{bmatrix}, \quad g_{\mu\nu} = \begin{bmatrix} -1 & 0 \\ 0 & \frac{1}{v^2} \end{bmatrix},$$

isto é, a métrica neste sistema é diagonal e não depende da coordenada u .

(b) Usando o índice 0 para v e 1 para u .

$$\begin{aligned} \Gamma_{10}^1 &= \Gamma_{01}^1 = \frac{1}{v}, & \Gamma_{11}^1 &= 0, & \Gamma_{00}^1 &= 0, \\ \Gamma_{10}^0 &= \Gamma_{01}^0 = 0, & \Gamma_{11}^0 &= v, & \Gamma_{00}^0 &= 0. \end{aligned}$$

(a) Uma forma direta de verificar se essa métrica corresponde a um espaço-tempo de Minkowski é verificando para um vetor V^μ arbitrário que $\Delta V^\mu = 0$, onde

$$\Delta V^\mu = \frac{1}{2} \oint R^\mu_{\nu\alpha\beta} V^\nu dx^\alpha dy^\beta.$$

Num cálculo direto, usando as propriedades de anti-simetria do tensor de Riemman, é possível verificar que ele é todo nulo, então

$$\Delta V^\mu = 0,$$

assim concluímos que essa métrica corresponde a um espaço-tempo de Minkowski. Da regra de transformação entre métricas (lembrando que tanto em coordenadas cartesianas quanto nesse sistema $\{u, v\}$, a métrica é diagonal), temos

$$\begin{aligned} \left(\frac{\partial t}{\partial v}\right)^2 - \left(\frac{\partial x}{\partial v}\right)^2 &= 1 \\ \left(\frac{\partial x}{\partial u}\right)^2 - \left(\frac{\partial t}{\partial u}\right)^2 &= v^2 \end{aligned} \tag{1}$$

Usando a relação trigonométrica hiperbólica fundamental, onde, para qualquer η , $\cosh^2 \eta - \sinh^2 \eta = 1$, podemos supor inicialmente que

$$\begin{aligned} \frac{\partial t}{\partial v} &= \cosh u \rightarrow t = v \cosh u \\ \frac{\partial x}{\partial v} &= \sinh u \rightarrow x = v \sinh u, \end{aligned} \tag{2}$$

essa definição respeita as duas condições impostas a partir da regra de transformação da métrica e são de fato a transformação procurada.

(c) A lagrangiana de uma partícula livre relativística é ($c = 1$)

$$L = m \sqrt{-g_{\mu\nu} u^\mu u^\nu} = m \sqrt{\left(\frac{dv}{d\tau}\right)^2 - v^2 \left(\frac{du}{d\tau}\right)^2}. \tag{3}$$

Para cada x^μ , as equações de Euler-Lagrange para o problema são

$$\frac{d}{dt} \left(\frac{\partial L}{\partial \dot{x}^\mu} \right) - \frac{\partial L}{\partial x^\mu} = 0 \tag{4}$$

onde o momento canônico é dado por

$$p^\mu = \frac{\partial L}{\partial \dot{x}^\mu}. \quad (5)$$

Como u é uma variável cíclica, vê-se que $dp_u = 0$ e $dp_v \neq 0$

Questão 05.

(a) Dado um vetor V^α no sistema de coordenadas x^μ , temos

$$D_\mu V^\alpha = \partial_\mu V^\alpha + \Gamma_{\mu\sigma}^\alpha V^\sigma. \quad (6)$$

Se esse vetor é dado por V'^α num sistema y^μ , então, pela regra de transformação de vetores contravariantes,

$$V^\alpha = \frac{\partial x^\alpha}{\partial y^\beta} V'^\beta \quad (7)$$

e usamos a definição

$$\Gamma_{bc}^a = \frac{\partial x^a}{\partial z^d} \frac{\partial^2 z^d}{\partial x^b \partial x^c}. \quad (8)$$

onde z^μ são as coordenadas do referencial local. Teremos

$$\begin{aligned} \partial_\mu V^\alpha &= \frac{\partial y^\nu}{\partial x^\mu} \frac{\partial}{\partial y^\nu} \left(\frac{\partial x^\alpha}{\partial y^\beta} V'^\beta \right) = \frac{\partial y^\nu}{\partial x^\mu} \frac{\partial^2 x^\alpha}{\partial y^\nu \partial y^\beta} V'^\beta + \frac{\partial y^\nu}{\partial x^\mu} \frac{\partial x^\alpha}{\partial y^\beta} \frac{\partial V'^\beta}{\partial y^\nu} = \frac{\partial y^\nu}{\partial x^\mu} \frac{\partial^2 x^\alpha}{\partial y^\nu \partial y^\beta} V'^\beta + \frac{\partial y^\nu}{\partial x^\mu} \frac{\partial x^\alpha}{\partial y^\beta} \frac{\partial V'^\beta}{\partial y^\nu} = \\ &= \frac{\partial^2 x^\alpha}{\partial x^\mu \partial y^\beta} V'^\beta + \frac{\partial y^\nu}{\partial x^\mu} \frac{\partial x^\alpha}{\partial y^\beta} \frac{\partial V'^\beta}{\partial y^\nu} = \frac{\partial^2 x^\alpha}{\partial y^\beta \partial x^\mu} V'^\beta + \frac{\partial y^\nu}{\partial x^\mu} \frac{\partial x^\alpha}{\partial y^\beta} \frac{\partial V'^\beta}{\partial y^\nu} = \frac{\partial}{\partial y^\beta} \left(\frac{\partial x^\alpha}{\partial x^\mu} \right) + \frac{\partial y^\nu}{\partial x^\mu} \frac{\partial x^\alpha}{\partial y^\beta} \frac{\partial V'^\beta}{\partial y^\nu} = \\ &= \frac{\partial}{\partial y^\beta} (\delta_\mu^\alpha) + \frac{\partial y^\nu}{\partial x^\mu} \frac{\partial x^\alpha}{\partial y^\beta} \frac{\partial V'^\beta}{\partial y^\nu} = \frac{\partial y^\nu}{\partial x^\mu} \frac{\partial x^\alpha}{\partial y^\beta} \frac{\partial V'^\beta}{\partial y^\nu} \end{aligned}$$

Teremos para o símbolo de Christofel

$$\begin{aligned} \Gamma_{\mu\sigma}^\alpha &= \frac{\partial x^\alpha}{\partial z^\lambda} \frac{\partial^2 z^\lambda}{\partial x^\mu \partial x^\sigma} = \frac{\partial y^\xi}{\partial z^\lambda} \frac{\partial x^\alpha}{\partial y^\xi} \frac{\partial}{\partial x^\mu} \left(\frac{\partial z^\lambda}{\partial x^\sigma} \right) = \frac{\partial y^\xi}{\partial z^\lambda} \frac{\partial x^\alpha}{\partial y^\xi} \frac{\partial y^\kappa}{\partial x^\mu} \frac{\partial}{\partial y^\kappa} \left(\frac{\partial z^\lambda}{\partial y^\epsilon} \frac{\partial y^\epsilon}{\partial x^\sigma} \right) = \\ &= \frac{\partial y^\xi}{\partial z^\lambda} \frac{\partial x^\alpha}{\partial y^\xi} \frac{\partial y^\kappa}{\partial x^\mu} \left(\frac{\partial^2 z^\lambda}{\partial y^\kappa \partial y^\epsilon} \frac{\partial y^\epsilon}{\partial x^\sigma} + \frac{\partial z^\lambda}{\partial y^\epsilon} \frac{\partial^2 y^\epsilon}{\partial y^\kappa \partial x^\sigma} \right) = \frac{\partial y^\xi}{\partial z^\lambda} \frac{\partial x^\alpha}{\partial y^\xi} \frac{\partial y^\kappa}{\partial x^\mu} \frac{\partial^2 z^\lambda}{\partial y^\kappa \partial y^\epsilon} \frac{\partial y^\epsilon}{\partial x^\sigma} + \frac{\partial z^\lambda}{\partial y^\epsilon} \frac{\partial y^\xi}{\partial z^\lambda} \frac{\partial x^\alpha}{\partial y^\xi} \frac{\partial^2 y^\epsilon}{\partial x^\mu \partial x^\sigma} \\ &= \frac{\partial x^\alpha}{\partial y^\xi} \frac{\partial y^\kappa}{\partial x^\mu} \frac{\partial y^\epsilon}{\partial x^\sigma} \Gamma_{\kappa\epsilon}^{\nu\xi} + \delta_\epsilon^\xi \frac{\partial x^\alpha}{\partial y^\xi} \frac{\partial^2 y^\epsilon}{\partial x^\mu \partial x^\sigma} = \frac{\partial x^\alpha}{\partial y^\xi} \frac{\partial y^\kappa}{\partial x^\mu} \frac{\partial y^\epsilon}{\partial x^\sigma} \Gamma_{\kappa\epsilon}^{\nu\xi} + \frac{\partial x^\alpha}{\partial y^\xi} \frac{\partial^2 y^\xi}{\partial x^\mu \partial x^\sigma} \end{aligned}$$

Dessa forma

$$\begin{aligned} \Gamma_{\mu\sigma}^\alpha V^\sigma &= \left(\frac{\partial x^\alpha}{\partial y^\xi} \frac{\partial y^\kappa}{\partial x^\mu} \frac{\partial y^\epsilon}{\partial x^\sigma} \Gamma_{\kappa\epsilon}^{\nu\xi} + \frac{\partial x^\alpha}{\partial y^\xi} \frac{\partial^2 y^\xi}{\partial x^\mu \partial x^\sigma} \right) \left(\frac{\partial x^\sigma}{\partial y^\beta} V'^\beta \right) = \frac{\partial x^\alpha}{\partial y^\xi} \frac{\partial y^\kappa}{\partial x^\mu} \frac{\partial y^\epsilon}{\partial x^\sigma} \frac{\partial x^\sigma}{\partial y^\beta} \Gamma_{\kappa\epsilon}^{\nu\xi} V'^\beta + \frac{\partial x^\alpha}{\partial y^\xi} \frac{\partial x^\sigma}{\partial y^\beta} \frac{\partial^2 y^\xi}{\partial x^\sigma \partial x^\mu} V'^\beta = \\ &= \frac{\partial x^\alpha}{\partial y^\xi} \frac{\partial y^\kappa}{\partial x^\mu} \delta_\beta^\epsilon \Gamma_{\kappa\epsilon}^{\nu\xi} V'^\beta + \frac{\partial x^\alpha}{\partial y^\xi} \frac{\partial x^\sigma}{\partial y^\beta} \frac{\partial^2 y^\xi}{\partial x^\sigma \partial x^\mu} V'^\beta = \frac{\partial x^\alpha}{\partial y^\xi} \frac{\partial y^\kappa}{\partial x^\mu} \Gamma_{\kappa\epsilon}^{\nu\xi} V'^\epsilon + \frac{\partial x^\alpha}{\partial y^\xi} \frac{\partial^2 y^\xi}{\partial y^\beta \partial x^\mu} V'^\beta = \\ &= \frac{\partial x^\alpha}{\partial y^\xi} \frac{\partial y^\kappa}{\partial x^\mu} \Gamma_{\kappa\epsilon}^{\nu\xi} V'^\epsilon + \frac{\partial x^\alpha}{\partial y^\xi} \frac{\partial^2 y^\xi}{\partial x^\mu \partial y^\beta} V'^\beta = \frac{\partial x^\alpha}{\partial y^\xi} \frac{\partial y^\kappa}{\partial x^\mu} \Gamma_{\kappa\epsilon}^{\nu\xi} V'^\epsilon + \frac{\partial x^\alpha}{\partial y^\xi} \frac{\partial}{\partial x^\mu} \left(\frac{\partial y^\xi}{\partial y^\beta} \right) V'^\beta = \\ &= \frac{\partial x^\alpha}{\partial y^\xi} \frac{\partial y^\kappa}{\partial x^\mu} \Gamma_{\kappa\epsilon}^{\nu\xi} V'^\epsilon + \frac{\partial x^\alpha}{\partial y^\xi} \frac{\partial}{\partial x^\mu} \left(\delta_\beta^\xi \right) V'^\beta = \frac{\partial x^\alpha}{\partial y^\xi} \frac{\partial y^\kappa}{\partial x^\mu} \Gamma_{\kappa\epsilon}^{\nu\xi} V'^\epsilon. \end{aligned}$$

Dessa forma, renomeando índices $\kappa \rightarrow \alpha$ e $\xi \rightarrow \beta$ temos

$$\Gamma_{\mu\sigma}^\alpha V^\sigma = \frac{\partial y^\nu}{\partial x^\mu} \frac{\partial x^\alpha}{\partial y^\beta} \Gamma_{\nu\epsilon}^{\prime\beta} V'^\epsilon \quad (9)$$

Assim

$$D_\mu V^\alpha = \frac{\partial y^\nu}{\partial x^\mu} \frac{\partial x^\alpha}{\partial y^\beta} \frac{\partial V'^\beta}{\partial y^\nu} + \frac{\partial y^\nu}{\partial x^\mu} \frac{\partial x^\alpha}{\partial y^\beta} \Gamma_{\nu\epsilon}^{\prime\beta} V'^\epsilon = \frac{\partial y^\nu}{\partial x^\mu} \frac{\partial x^\alpha}{\partial y^\beta} \left(\frac{\partial V'^\beta}{\partial y^\nu} + \Gamma_{\nu\epsilon}^{\prime\beta} V'^\epsilon \right) = \frac{\partial y^\nu}{\partial x^\mu} \frac{\partial x^\alpha}{\partial y^\beta} D'_\nu V'^\beta \quad (10)$$

onde um outro sistema de coordenadas y^μ

$$D'_\mu V'^\alpha = \partial'_\mu V'^\alpha + \Gamma'^\alpha_{\mu\sigma} V'^\sigma. \quad (11)$$

(b) É direto que

$$D_\mu(\delta^\alpha_\beta) = \partial_\mu(\delta^\alpha_\beta) + \delta^\nu_\beta \Gamma^\alpha_{\mu\nu} - \delta^\alpha_\nu \Gamma^\nu_{\mu\beta} = \Gamma^\alpha_{\mu\beta} - \Gamma^\alpha_{\mu\beta} = 0. \quad (12)$$

(c) É direto que

$$0 = D_\mu(\delta^\alpha_\nu) = D_\mu(g^{\alpha\beta} g_{\beta\nu}) = D_\mu(g^{\alpha\beta}) g_{\beta\nu} + g^{\alpha\beta} D_\mu(g_{\beta\nu}) = D_\mu(g^{\alpha\beta}) g_{\beta\nu} \quad (13)$$

Como em geral $g_{\beta\nu} \neq 0$, então conclui-se

$$D_\mu(g^{\alpha\beta}) = 0. \quad (14)$$

Questão 06.

(a) Dado do exercício é $20,2km$. Usando o raio da terra como $\approx 6,5 \cdot 10^3 km$ e a massa da Terra como $\approx 6 \cdot 10^{24} kg$, obtemos

$$\begin{aligned}\frac{t_2}{t_1} &= \sqrt{\frac{g_{00}(r_2)}{g_{00}(r_1)}} = \sqrt{\frac{1 + Gm/c^2 r_2}{1 - Gm/c^2 r_1}} \approx 1 - \frac{Gm}{c^2} \left(\frac{1}{R_1} - \frac{1}{R_2} \right) \\ \rightarrow \frac{\Delta t}{t_1} &= \frac{Gm}{c^2} \left(\frac{1}{R_1} - \frac{1}{R_2} \right) \approx 6,2 \cdot 10^{-10}.\end{aligned}$$

Então, em $t_1 = 1$ ano, o atraso é de aproximadamente $\Delta t = t_2 - t_1 = 19,029ms$.

(b) $c\Delta t \approx 5700km$ ao ano.

Questão 07.

(a) Temos o seguinte

$$R_{\mu\nu\alpha\beta} = g_{\sigma\mu} R^\sigma_{\nu\alpha\beta} = g_{\sigma\mu} (\partial_\alpha \Gamma^\sigma_{\beta\nu} - \partial_\beta \Gamma^\sigma_{\alpha\nu} + \Gamma^\sigma_{\alpha\lambda} \Gamma^\lambda_{\beta\nu} - \Gamma^\sigma_{\beta\lambda} \Gamma^\lambda_{\alpha\nu}).$$

onde

$$\Gamma^a_{bc} = \frac{g^{ad}}{2} (\partial_b g_{cd} + \partial_c g_{bd} - \partial_d g_{bc}) \quad (15)$$

Para os primeiros dois termos, (usando $g^{\mu\alpha} g_{\alpha\nu} = \delta^\mu_\nu$) temos

$$g_{\sigma\mu} \partial_\alpha \Gamma^\sigma_{\beta\nu} = \partial_\alpha (g_{\sigma\mu} \Gamma^\sigma_{\beta\nu}) - \Gamma^\sigma_{\beta\nu} \partial_\alpha g_{\sigma\mu} = \frac{1}{2} \partial_\alpha (\partial_\beta g_{\mu\nu} + \partial_\nu g_{\mu\beta} - \partial_\mu g_{\beta\nu}) - \Gamma^\sigma_{\beta\nu} \partial_\alpha g_{\sigma\mu} \quad (16)$$

e analogamente

$$g_{\sigma\mu} \partial_\beta \Gamma^\sigma_{\alpha\nu} = \frac{1}{2} \partial_\beta (\partial_\alpha g_{\mu\nu} + \partial_\mu g_{\alpha\nu} - \partial_\nu g_{\mu\alpha}) - \Gamma^\sigma_{\alpha\nu} \partial_\beta g_{\sigma\mu} \quad (17)$$

Para os outros dois termos, usando a mesma propriedade da métrica acima, temos

$$g_{\sigma\mu} \Gamma^\sigma_{\alpha\lambda} \Gamma^\lambda_{\beta\nu} = \frac{1}{2} (\partial_\alpha g_{\mu\lambda} + \partial_\mu g_{\alpha\lambda} - \partial_\lambda g_{\mu\alpha}) \Gamma^\lambda_{\beta\nu} \quad (18)$$

e

$$g_{\sigma\mu} \Gamma^\sigma_{\beta\lambda} \Gamma^\lambda_{\alpha\nu} = \frac{1}{2} (\partial_\beta g_{\mu\lambda} + \partial_\lambda g_{\beta\lambda} - \partial_\lambda g_{\mu\beta}) \Gamma^\lambda_{\alpha\nu} \quad (19)$$

Usando essas definições, e reorganizando os termos, é direto que (usando propriedade de troca de índice livre de $\sigma \rightarrow \lambda$)

$$\begin{aligned} R_{\mu\nu\alpha\beta} &= + \frac{1}{2} \partial_\alpha (\cancel{\partial_\beta g_{\mu\nu}}^0 + \partial_\nu g_{\mu\beta} - \partial_\mu g_{\beta\nu}) - \cancel{\Gamma^\sigma_{\beta\nu} \partial_\alpha g_{\sigma\mu}}^{\frac{1}{2} \Gamma^\sigma_{\beta\nu} \partial_\alpha g_{\sigma\mu}} + \\ &\quad - \frac{1}{2} \partial_\beta (\cancel{\partial_\alpha g_{\mu\nu}}^0 + \partial_\nu g_{\mu\alpha} - \partial_\mu g_{\alpha\nu}) + \cancel{\Gamma^\sigma_{\alpha\nu} \partial_\beta g_{\sigma\mu}}^{-\frac{1}{2} \Gamma^\sigma_{\alpha\nu} \partial_\beta g_{\sigma\mu}} + \\ &\quad + \frac{1}{2} (\cancel{\partial_\alpha g_{\mu\lambda}}^0 + \partial_\mu g_{\alpha\lambda} - \partial_\lambda g_{\mu\alpha}) \Gamma^\lambda_{\beta\nu} \\ &\quad - \frac{1}{2} (\cancel{\partial_\beta g_{\mu\lambda}}^0 + \partial_\mu g_{\beta\lambda} - \partial_\lambda g_{\mu\beta}) \Gamma^\lambda_{\alpha\nu} = \\ &= \frac{1}{2} (g_{\alpha\nu,\mu\beta} - g_{\alpha\mu,\nu\beta} + g_{\mu\beta,\alpha\nu} - g_{\nu\beta,\alpha\mu}) + \\ &\quad - \frac{1}{2} (\partial_\alpha g_{\lambda\mu} - \partial_\mu g_{\alpha\lambda} + \partial_\lambda g_{\mu\alpha}) \Gamma^\lambda_{\beta\nu} + \frac{1}{2} (\partial_\beta g_{\lambda\mu} - \partial_\mu g_{\beta\lambda} + \partial_\lambda g_{\mu\beta}) \Gamma^\lambda_{\alpha\nu} = \\ &= g_{\sigma\lambda} \left(\frac{g^{\sigma\epsilon}}{2} (\partial_\beta g_{\mu\epsilon} + \partial_\mu g_{\beta\epsilon} - \partial_\epsilon g_{\beta\mu}) \Gamma^\lambda_{\alpha\nu} - \frac{g^{\sigma\epsilon}}{2} (\partial_\alpha g_{\nu\epsilon} + \partial_\nu g_{\alpha\epsilon} - \partial_\epsilon g_{\alpha\nu}) \Gamma^\lambda_{\beta\nu} \right) + \\ &\quad + \frac{1}{2} (g_{\alpha\nu,\mu\beta} - g_{\alpha\mu,\nu\beta} + g_{\mu\beta,\alpha\nu} - g_{\nu\beta,\alpha\mu}) = \\ &= g_{\sigma\lambda} (\Gamma^\lambda_{\beta\mu} \Gamma^\lambda_{\alpha\nu} - \Gamma^\lambda_{\alpha\mu} \Gamma^\lambda_{\beta\nu}) + \frac{1}{2} (g_{\alpha\nu,\mu\beta} - g_{\alpha\mu,\nu\beta} + g_{\mu\beta,\alpha\nu} - g_{\nu\beta,\alpha\mu}) \end{aligned}$$

(b) É direto que

$$\begin{aligned} R_{\mu\nu\alpha\beta} &= g_{\sigma\lambda} (\Gamma^\lambda_{\beta\mu} \Gamma^\lambda_{\alpha\nu} - \Gamma^\lambda_{\alpha\mu} \Gamma^\lambda_{\beta\nu}) + \frac{1}{2} (g_{\alpha\nu,\mu\beta} - g_{\alpha\mu,\nu\beta} + g_{\mu\beta,\alpha\nu} - g_{\nu\beta,\alpha\mu}) = \\ &= -g_{\sigma\lambda} (\Gamma^\lambda_{\alpha\mu} \Gamma^\lambda_{\beta\nu} - \Gamma^\lambda_{\beta\mu} \Gamma^\lambda_{\alpha\nu}) - \frac{1}{2} (g_{\alpha\mu,\nu\beta} - g_{\alpha\nu,\mu\beta} + g_{\nu\beta,\alpha\mu} - g_{\mu\beta,\alpha\nu}) = -R_{\mu\nu\beta\alpha}, \end{aligned}$$

e

$$\begin{aligned} R_{\mu\nu\alpha\beta} &= g_{\sigma\lambda} (\Gamma_{\beta\mu}^{\lambda} \Gamma_{\alpha\nu}^{\lambda} - \Gamma_{\alpha\mu}^{\lambda} \Gamma_{\beta\nu}^{\lambda}) + \frac{1}{2} (g_{\alpha\nu,\mu\beta} - g_{\alpha\mu,\nu\beta} + g_{\mu\beta,\alpha\nu} - g_{\nu\beta,\alpha\mu}) = \\ &= -g_{\sigma\lambda} (\Gamma_{\beta\nu}^{\lambda} \Gamma_{\alpha\mu}^{\lambda} - \Gamma_{\alpha\nu}^{\lambda} \Gamma_{\beta\mu}^{\lambda}) - \frac{1}{2} (g_{\alpha\mu,\nu\beta} - g_{\alpha\nu,\mu\beta} + g_{\nu\beta,\alpha\mu} - g_{\mu\beta,\alpha\nu}) = -R_{\nu\mu\alpha\beta}. \end{aligned}$$

(c) A partir das propriedades de simetria do símbolo Christoffel, da métrica e da ordem de derivadas

$$\begin{aligned} R_{\mu\nu\alpha\beta} &= g_{\sigma\lambda} (\Gamma_{\beta\mu}^{\lambda} \Gamma_{\alpha\nu}^{\lambda} - \Gamma_{\alpha\mu}^{\lambda} \Gamma_{\beta\nu}^{\lambda}) + \frac{1}{2} (g_{\alpha\nu,\mu\beta} - g_{\alpha\mu,\nu\beta} + g_{\mu\beta,\alpha\nu} - g_{\nu\beta,\alpha\mu}) = \\ &= g_{\sigma\lambda} (\Gamma_{\nu\alpha}^{\lambda} \Gamma_{\mu\beta}^{\lambda} - \Gamma_{\nu\beta}^{\lambda} \Gamma_{\mu\alpha}^{\lambda}) + \frac{1}{2} (g_{\beta\mu,\nu\alpha} - g_{\beta\nu,\mu\alpha} + g_{\nu\alpha,\beta\mu} - g_{\mu\alpha,\beta\nu}) = R_{\alpha\beta\mu\nu}. \end{aligned}$$

(d) Temos, também usando propriedades do Símbolo de Christoffel, da métrica e das derivadas

$$\begin{aligned} R_{\mu\nu\alpha\beta} + R_{\mu\beta\nu\alpha} + R_{\mu\alpha\beta\nu} &= g_{\sigma\lambda} \left(\cancel{\Gamma_{\beta\mu}^{\lambda} \Gamma_{\alpha\nu}^{\lambda}} - \cancel{\Gamma_{\alpha\mu}^{\lambda} \Gamma_{\beta\nu}^{\lambda}} \right) + \frac{1}{2} (\cancel{g_{\alpha\nu,\mu\beta}} - \cancel{g_{\alpha\mu,\nu\beta}} + \cancel{g_{\mu\beta,\alpha\nu}} - \cancel{g_{\nu\beta,\alpha\mu}}) + \\ &+ g_{\sigma\lambda} \left(\cancel{\Gamma_{\alpha\mu}^{\lambda} \Gamma_{\nu\beta}^{\lambda}} - \cancel{\Gamma_{\nu\mu}^{\lambda} \Gamma_{\alpha\beta}^{\lambda}} \right) + \frac{1}{2} (\cancel{g_{\nu\beta,\mu\alpha}} - \cancel{g_{\nu\mu,\beta\alpha}} + \cancel{g_{\mu\alpha,\nu\beta}} - \cancel{g_{\beta\alpha,\nu\mu}}) + \\ &+ g_{\sigma\lambda} \left(\cancel{\Gamma_{\nu\mu}^{\lambda} \Gamma_{\beta\alpha}^{\lambda}} - \cancel{\Gamma_{\beta\mu}^{\lambda} \Gamma_{\nu\alpha}^{\lambda}} \right) + \frac{1}{2} (\cancel{g_{\beta\alpha,\mu\nu}} - \cancel{g_{\beta\mu,\alpha\nu}} + \cancel{g_{\mu\nu,\beta\alpha}} - \cancel{g_{\alpha\nu,\beta\mu}}) = 0 \end{aligned}$$

(e) Essas propriedades de simetria e anti-simetria do tensor de Riemman fornecem vínculos que nos permitem calcular o número de componentes livres do tensor. Se a dimensão de um espaço é d , a princípio o número de componentes de $R_{\mu\nu\alpha\beta}$ é d^4 .

- (1) $R_{\mu\nu\alpha\beta} = -R_{\mu\nu\beta\alpha} = -R_{\nu\mu\alpha\beta}$: Essa condição implica que apenas $\binom{d}{2}^2$ são não nulas.
- (2) $R_{\mu\nu\alpha\beta} = R_{\alpha\beta\mu\nu}$: Essa condição implica que eu tenho vínculo sobre $\binom{k}{2}$ onde $k = \binom{d}{2}$.
- (3) $R_{\mu\nu\alpha\beta} + R_{\mu\beta\nu\alpha} + R_{\mu\alpha\beta\nu} = 0$: Essa condição implica que eu tenho $\binom{d}{2}$ componente não independente.

Dessa forma, o número total de componentes livres são

$$\binom{d}{2}^2 - \binom{k}{2} - \binom{d}{4} = \frac{d^2(d^2 - 1)}{12} \quad (20)$$

Para $d = 4$, o número de componentes independentes são 20.

Questão 08.

(a) O tensor de Riemman depende da segunda derivada da métrica que, por conta da curvatura, é em geral, não nula. Caso o tensor de Riemman fosse nulo numa região localmente inercial do espaço-tempo, ele seria nulo em todo espaço.

(b) Numa região local do espaço-tempo, os símbolos de Christoffel somem, mas as suas derivadas não, então é possível mostrar a identidade.