

**Lista de Exercícios de “aquecimento”**

- ① Considere o plano euclidiano bidimensional coberto com coordenadas polares  $\{(r, \varphi)\}$ .
- (a) Obtenha o elemento-de-linha e as componentes da métrica do plano euclidiano em coordenadas polares; (Lembre-se que  $x = r \cos \varphi$  e  $y = r \sin \varphi$ , onde  $\{(x, y)\}$  é um sistema cartesiano de coordenadas.)
  - (b) Calcule todos os símbolos de Christoffel associados ao sistema de coordenadas polar;
  - (c) Manipulando a equação da geodésica em coordenadas polares, obtenha explicitamente as funções  $F$  e  $G$  tais que  $\ddot{r} = F$  e  $\ddot{\varphi} = G$ , onde “.” representa derivação com relação ao parâmetro afim. (As funções  $F$  e  $G$  não podem depender explicitamente de  $\dot{r}$  nem de  $\dot{\varphi}$ .) Se interpretarmos o parâmetro afim como sendo uma “variável temporal”, você reconhece as expressões e interpretação de  $F$  e  $G$ ?
- ② Considere o *elemento-de-linha* (i.e., intervalo invariante entre eventos infinitesimalmente próximos) dado por

$$ds^2 = -(1 - \omega^2 r^2) dt^2 + 2\omega r^2 dt d\theta + dr^2 + r^2 d\theta^2 + dz^2,$$

onde  $\omega$  é uma constante real e as coordenadas  $\{(t, r, \theta, z)\}$  assumem valores  $t \in \mathbb{R}$ ,  $r > 0$ ,  $0 \leq \theta < 2\pi$ ,  $z \in \mathbb{R}$ .

- (a) Explícite as componentes  $g_{\mu\nu}$  da métrica nessas coordenadas;
- (b) Considere um observador parado nesse sistema de coordenadas na posição  $r = r_0$ ,  $\theta = \theta_0$ ,  $z = z_0$ . Obtenha as componentes da 4-velocidade desse observador. Quais os valores possíveis de  $r_0$ ?
- (c) Qual a relação entre a coordenada  $t$  e o tempo físico  $\tau$  desse observador?
- (d) Calcule as componentes da 4-aceleração do observador do item (b) e calcule sua aceleração própria.

- ③ Assuma que o elemento-de-linha nas imediações de um corpo esférico e estático, de massa  $M$ , possa ser colocado, no regime de campo fraco, na forma<sup>1</sup>

$$ds^2 = -(1 + A)dt^2 + (1 + B)(dx^2 + dy^2 + dz^2),$$

onde  $A = A(x, y, z)$  e  $B = B(x, y, z)$ , com  $|A| \ll 1$ ,  $|B| \ll 1$ . (Assuma, por simplicidade, que o centro de simetria do sistema localiza-se em  $x = y = z = 0$ .) Usando aproximações, manipulações e resultados usados/apresentados em aula, resolva as equações de Einstein para determinar as funções  $A$  e  $B$ .

- ④ Uma esfera com carga elétrica total  $Q$  uniformemente distribuída em seu volume, gira com velocidade angular  $\vec{\Omega}$ . O campo magnético gerado no plano equatorial, fora da esfera, vale (no *Sistema Internacional* de unidades)

$$\vec{B} = -\frac{\mu_0 Q R^2 \vec{\Omega}}{20\pi r^3}, \quad r > R,$$

onde  $R$  é o raio da esfera e  $r$  a distância até seu centro. Sabendo disso, pede-se:

- (a) No regime de gravidade linearizada, qual o campo gravitomagnético  $\vec{B}_g$  gerado no plano equatorial de um corpo esférico uniforme de massa  $M$  e raio  $R$  girando com velocidade angular  $\vec{\Omega}$ ? (Atenção às constantes.)
- (b) Seja  $\vec{g}$  a “aceleração gravitacional” de uma partícula *livre* se movendo (não relativisticamente) nesse plano equatorial. Calcule a razão entre as componentes angular e radial dessa “aceleração” e *estime* esse valor (numérico) para velocidades típicas de queda num laboratório na superfície da Terra.

---

<sup>1</sup>Esse fato não é óbvio, mas pode ser demonstrado fazendo-se uso da *liberdade de gauge* da teoria.