

Resolução Sumária da 2ª ficha de exercícios de Mecânica Geométrica

9 de Maio de 2002

1. Considere as coordenadas locais (θ, φ) usuais em $S^2 \subset \mathbb{R}^3$ definidas pela parametrização $\mathbf{g} :]0, \pi[\times]0, 2\pi[\rightarrow \mathbb{R}^3$ dada por

$$\mathbf{g}(\theta, \varphi) = (\text{sen } \theta \cos \varphi, \text{sen } \theta \text{sen } \varphi, \cos \theta)$$

- a) Determine a expressão nestas coordenadas da métrica Riemanniana induzida em S^2 pela métrica Euclidiana usual em \mathbb{R}^3 .
- b) Calcule os símbolos de Christoffel da conexão de Levi-Civita associados a estas coordenadas locais.
- c) Mostre que as geodésicas são círculos máximos (**Sugestão:** note que pode sempre escolher as coordenadas por forma a que a condição inicial da geodésica satisfaça $(\theta, \varphi, \dot{\theta}, \dot{\varphi}) = (\frac{\pi}{2}, 0, 0, \dot{\varphi}_0)$).
- d) Seja $c : [0, 2\pi] \rightarrow S^2$ dado por $(\theta, \varphi) = (\theta_0, t)$, onde $\theta_0 \in]0, \frac{\pi}{2}[$ (portanto c não é uma geodésica). Seja V um campo vectorial paralelo ao longo de c tal que $V(0) = \frac{\partial}{\partial \theta}$. Calcule o ângulo pelo qual V é rodado quando regressa ao ponto inicial. Será a conexão de Levi-Civita de S^2 com a métrica induzida uma conexão plana? (**Nota:** O ângulo que calculou é exactamente o ângulo pelo qual o plano de oscilação do Pêndulo de Foucault - i.e., um pêndulo suficientemente comprido e pesado para oscilar durante dias - roda ao longo de um dia num local à latitude $\frac{\pi}{2} - \theta_0$; a razão para isto é que o plano de oscilação do pêndulo permanece fixo em relação às estrelas à medida que a Terra roda sobre o seu eixo).

Resolução: Uma vez que $\frac{\partial}{\partial \theta}$ é simplesmente o vector velocidade da curva descrita em S^2 quando se faz variar θ mantendo φ constante, temos

$$\frac{\partial}{\partial \theta} = \frac{\partial \mathbf{g}}{\partial \theta} = (\cos \theta \cos \varphi, \cos \theta \text{sen } \varphi, -\text{sen } \theta)$$

e portanto

$$g_{\theta\theta} = \left\langle \frac{\partial}{\partial \theta}, \frac{\partial}{\partial \theta} \right\rangle = 1.$$

Analogamente,

$$\frac{\partial}{\partial \varphi} = \frac{\partial \mathbf{g}}{\partial \varphi} = (-\text{sen } \theta \text{sen } \varphi, \text{sen } \theta \cos \varphi, 0)$$

e portanto

$$g_{\varphi\varphi} = \left\langle \frac{\partial}{\partial\varphi}, \frac{\partial}{\partial\varphi} \right\rangle = \text{sen}^2 \theta;$$

$$g_{\theta\varphi} = g_{\varphi\theta} = \left\langle \frac{\partial}{\partial\theta}, \frac{\partial}{\partial\varphi} \right\rangle = 0.$$

Concluimos que a métrica induzida em S^2 pela métrica Euclidiana usual em \mathbb{R}^3 é dada por

$$g = d\theta \otimes d\theta + \text{sen}^2 \theta d\varphi \otimes d\varphi.$$

Portanto

$$(g_{ij}) = \begin{pmatrix} g_{\theta\theta} & g_{\theta\varphi} \\ g_{\varphi\theta} & g_{\varphi\varphi} \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} 1 & 0 \\ 0 & \text{sen}^2 \theta \end{pmatrix}$$

e conseqüentemente

$$(g^{ij}) = (g_{ij})^{-1} = \begin{pmatrix} 1 & 0 \\ 0 & \frac{1}{\text{sen}^2 \theta} \end{pmatrix}.$$

Os símbolos de Christoffel podem ser agora calculados: por exemplo

$$\Gamma_{\varphi\varphi}^{\theta} = \frac{1}{2} g^{\theta i} (\partial_{\varphi} g_{\varphi i} + \partial_{\varphi} g_{\varphi i} - \partial_i g_{\varphi\varphi}) = \frac{1}{2} g^{\theta\theta} (0 + 0 - \partial_{\theta} (\text{sen}^2 \theta)) = -\text{sen} \theta \cos \theta.$$

Dos oito símbolos de Christoffel apenas três não se anulam: o que calculámos acima e

$$\Gamma_{\theta\varphi}^{\varphi} = \Gamma_{\varphi\theta}^{\varphi} = \cotg \theta.$$

Usando estes símbolos podemos agora escrever as equações das geodésicas:

$$\ddot{\theta} + \Gamma_{ij}^{\theta} \dot{x}^i \dot{x}^j = 0 \Leftrightarrow \ddot{\theta} - \text{sen} \theta \cos \theta \dot{\varphi}^2 = 0;$$

$$\ddot{\varphi} + \Gamma_{ij}^{\varphi} \dot{x}^i \dot{x}^j = 0 \Leftrightarrow \ddot{\varphi} + 2 \cotg \theta \dot{\theta} \dot{\varphi} = 0.$$

Dada uma condição inicial para uma geodésica em S^2 (i.e., um vector tangente a S^2), podemos sempre escolher as coordenadas (θ, φ) de modo a que o vector seja $\dot{\varphi}_0 \frac{\partial}{\partial\varphi}$ no ponto de coordenadas $(\frac{\pi}{2}, 0)$, i.e., tal que a condição inicial possua coordenadas $(\frac{\pi}{2}, 0, 0, \dot{\varphi}_0)$ em TS^2 . Nesse caso a solução das equações acima com esta condição inicial é $(\theta, \varphi) = (\frac{\pi}{2}, \dot{\varphi}_0 t)$, que é efectivamente um círculo máximo. Como ser um círculo máximo não depende da escolha de coordenadas, concluimos que qualquer geodésica é um círculo máximo.

As equações do transporte paralelo do vector V são

$$\dot{V}^{\theta} + \Gamma_{ij}^{\theta} \dot{x}^i V^j = 0 \Leftrightarrow \dot{V}^{\theta} + \Gamma_{\varphi\varphi}^{\theta} V^{\varphi} = 0 \Leftrightarrow \dot{V}^{\theta} - \text{sen} \theta_0 \cos \theta_0 V^{\varphi} = 0;$$

$$\dot{V}^{\varphi} + \Gamma_{ij}^{\varphi} \dot{x}^i V^j = 0 \Leftrightarrow \dot{V}^{\varphi} + \Gamma_{\theta\theta}^{\varphi} V^{\theta} = 0 \Leftrightarrow \dot{V}^{\varphi} + \cotg \theta_0 V^{\theta} = 0.$$

Estas equações implicam por exemplo

$$\dot{V}^{\theta} + \cos^2 \theta_0 V^{\theta} = 0 \Leftrightarrow V^{\theta} = A \cos(\cos \theta_0 t + B)$$

onde $A, B \in \mathbb{R}$ são constantes, e portanto

$$V^\varphi = \frac{1}{\text{sen } \theta_0 \cos \theta_0} \dot{V}^\theta = -\frac{A}{\text{sen } \theta_0} \text{sen}(\cos \theta_0 t + B).$$

A condição inicial é $V^\theta(0) = 1, V^\varphi(0) = 0$, donde concluímos que $A = 1, B = 0$ e portanto

$$\begin{aligned} V^\theta &= \cos(\cos \theta_0 t); \\ V^\varphi &= -\frac{1}{\text{sen } \theta_0} \text{sen}(\cos \theta_0 t). \end{aligned}$$

Note-se que em particular

$$\langle V(t), V(t) \rangle = (V^\theta)^2 + \text{sen}^2 \theta_0 (V^\varphi)^2 = 1.$$

Portanto o ângulo α entre $V(0)$ e $V(2\pi)$ é dado por

$$\cos \alpha = \langle V(0), V(2\pi) \rangle = V^\theta(2\pi) = \cos(2\pi \cos \theta_0),$$

ou seja,

$$\alpha = \pm 2\pi \cos \theta_0.$$

2. Mostre que se (q^1, \dots, q^n) são coordenadas locais no espaço de configurações Q de um sistema mecânico então

$$\mu \left(\frac{D\dot{q}}{dt} \right) = \left[\frac{d}{dt} \left(\frac{\partial K}{\partial \dot{q}^i} \right) - \frac{\partial K}{\partial q^i} \right] dq^i.$$

onde $\mu : TQ \rightarrow T^*Q$ é o operador massa e $K : TQ \rightarrow \mathbb{R}$ é a energia cinética.

Resolução: Basta notar que

$$\begin{aligned} \mu \left(\frac{D\dot{q}}{dt} \right) &= \mu \left[\left(\ddot{q}^i + \Gamma_{jk}^i \dot{q}^j \dot{q}^k \right) \frac{\partial}{\partial \dot{q}^i} \right] = g_{li} \left(\ddot{q}^i + \Gamma_{jk}^i \dot{q}^j \dot{q}^k \right) dq^l \\ &= g_{li} \left[\ddot{q}^i + \frac{1}{2} g^{im} (\partial_j g_{km} + \partial_k g_{jm} - \partial_m g_{jk}) \dot{q}^j \dot{q}^k \right] dq^l \\ &= \left[g_{li} \ddot{q}^i + \frac{1}{2} (\partial_j g_{kl} + \partial_k g_{jl} - \partial_l g_{jk}) \dot{q}^j \dot{q}^k \right] dq^l \\ &= \left(g_{li} \ddot{q}^i + \partial_j g_{kl} \dot{q}^j \dot{q}^k - \frac{1}{2} \partial_l g_{jk} \dot{q}^j \dot{q}^k \right) dq^l \\ &= \left(g_{ij} \ddot{q}^j + \partial_j g_{ki} \dot{q}^j \dot{q}^k - \frac{1}{2} \partial_i g_{jk} \dot{q}^j \dot{q}^k \right) dq^i \end{aligned}$$

e que uma vez que em coordenadas locais $K = \frac{1}{2} g_{ij} \dot{q}^i \dot{q}^j$ se tem

$$\begin{aligned} \frac{d}{dt} \left(\frac{\partial K}{\partial \dot{q}^i} \right) - \frac{\partial K}{\partial q^i} &= \frac{d}{dt} (g_{ij} \dot{q}^j) - \frac{1}{2} \partial_i g_{jk} \dot{q}^j \dot{q}^k = g_{ij} \ddot{q}^j + \partial_k g_{ij} \dot{q}^j \dot{q}^k - \frac{1}{2} \partial_i g_{jk} \dot{q}^j \dot{q}^k \\ &= g_{ij} \ddot{q}^j + \partial_j g_{ki} \dot{q}^j \dot{q}^k - \frac{1}{2} \partial_i g_{jk} \dot{q}^j \dot{q}^k. \end{aligned}$$