

Un modèle de St Venant à symétrie zonale pour expliquer la répartition entre M_R et M_Ω dans le moment angulaire M produit par un couple des montagnes.

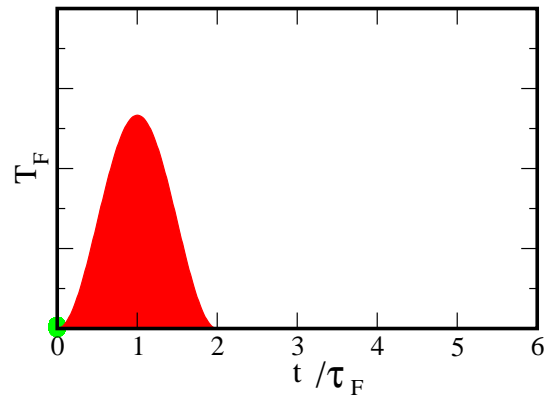
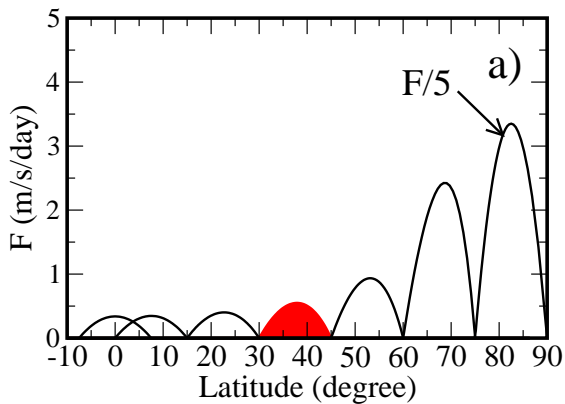
$$\left(\frac{\partial}{\partial t} + \frac{v}{r} \frac{\partial}{\partial \theta}\right) u - \left(2\Omega + \frac{u}{r \cos \theta}\right) v \sin \theta = F ,$$

$$\left(\frac{\partial}{\partial t} + \frac{v}{r} \frac{\partial}{\partial \theta}\right) v + \left(2\Omega + \frac{u}{r \cos \theta}\right) u \sin \theta = -\frac{g}{r} \frac{\partial h}{\partial \theta} ,$$

$$\frac{\partial h}{\partial t} + \frac{1}{r \cos \theta} \frac{\partial h v \cos \theta}{\partial \theta} = 0 .$$

Struture spatiale de F

Struture temporelle de F



Bilan de Moment angulaire:

$$\frac{d}{dt} (M_R + M_\Omega) = T_F ,$$

Moment Angulaire relatif: $M_R = 2\pi r^3 \int_{-\pi/2}^{+\pi/2} h u \cos^2 \theta d\theta$

Moment Angulaire de masse: $M_\Omega = 2\pi r^4 \Omega \int_{-\pi/2}^{+\pi/2} h \cos^3 \theta d\theta$

Couple du à F : $T_F = 2\pi r^3 \int_{-\pi/2}^{+\pi/2} h \cos^2 \theta F d\theta .$