



Dinâmica I 15/04/2021 a 30/04/2021

Camada Limite Planetária

Paulo Kubota

data	Tópicos
15/04/2021	PBL
20/04/2021	PBL
22/04/2021	PBL
27/04/2021	QG Vorticity. eq.
29/04/2021	QG Vorticity. eq.
04/05/2021	QG Vorticity. eq.
06/05/2021	Geop. Tend. eq.
11/05/2021	Geop. Tend. eq.
13/05/2021	Geop. Tend. eq.
18/05/2021	Omega and Vetor Q
20/05/2021	Omega and Vetor Q
25/05/2021	Omega and Vetor Q
27/05/2021	Avaliação 1
01/06/2021	Avaliação 2



Dinâmica I 15/04/2021 a 30/04/2021

Camada Limite Planetária

- **A Camada limite Planetaria**
- **Energia Cinética Turbulenta;**



Dinâmica I 15/04/2021 a 30/04/2021

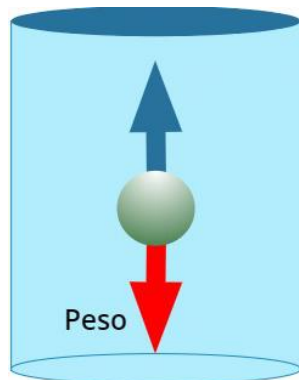
Camada Limite Planetária

5.2 TURBULENT KINETIC ENERGY

A equação de Navier Stokes: conservação de momentum

$$\frac{Du_i}{Dt} = F_i + \frac{1}{\rho} \frac{\partial \sigma_{ij}}{\partial x_j}$$

F_i representa a força de gravidade $+\frac{\rho}{\rho_0}g$



$$dF_b = \vec{g}\rho dx dy dz$$

5.2 TURBULENT KINETIC ENERGY

A equação de Navier Stokes: conservação de momentum

σ_{ij} é o tensor de cisalhamento (stress) $\sigma_{ij} = -P\delta_{ij} + \mu \left(\frac{\partial u_i}{\partial x_j} + \frac{\partial u_j}{\partial x_i} - \frac{2}{3} \frac{\partial u_k}{\partial x_k} \right)$

$\delta_{ij}=0 \Rightarrow i \neq j$ e $\delta_{ij}=1 \Rightarrow i = j$

μ viscosidade dinâmica

$\nu = \frac{\mu}{\rho}$ viscosidade cinemática



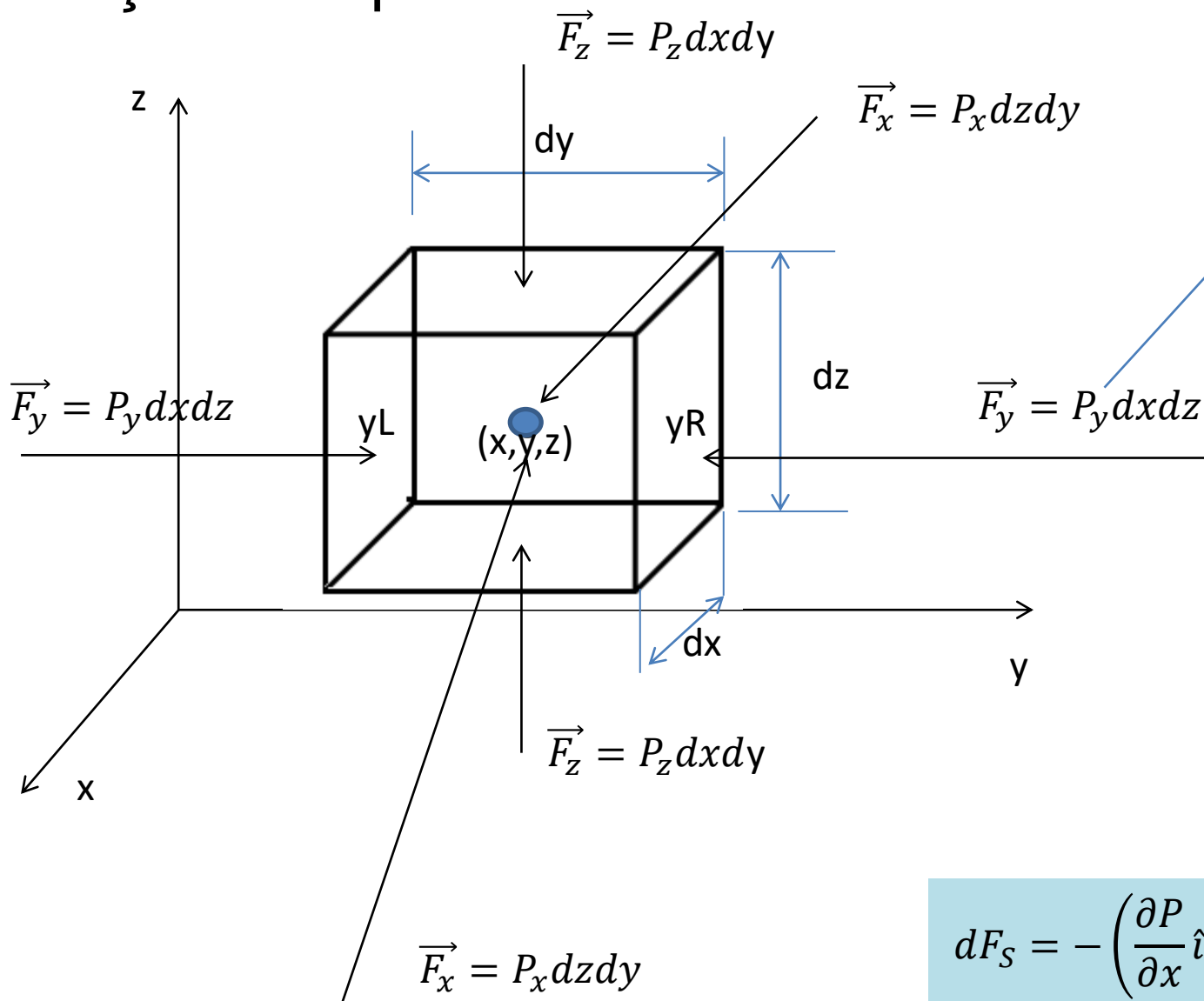
$$\frac{Du_i}{Dt} = F_i + \frac{1}{\rho} \frac{\partial \sigma_{ij}}{\partial x_j}$$



Dinâmica I 15/04/2021 a 30/05/2021

Camada Limite Planetária

Força de Superfície



$$dF_S = - \left(\frac{\partial P}{\partial x} \hat{i} + \frac{\partial P}{\partial y} \hat{j} + \frac{\partial P}{\partial z} \hat{k} \right) dx dy dz$$

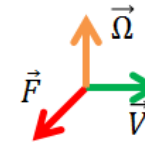
5.2 TURBULENT KINETIC ENERGY

A equação de Navier Stokes: conservação de momentum

Forma incompressível e com viscosidade constante mais o efeito da rotação da terra

aproximação de Boussinesq $\rho = \rho_0 = cte$

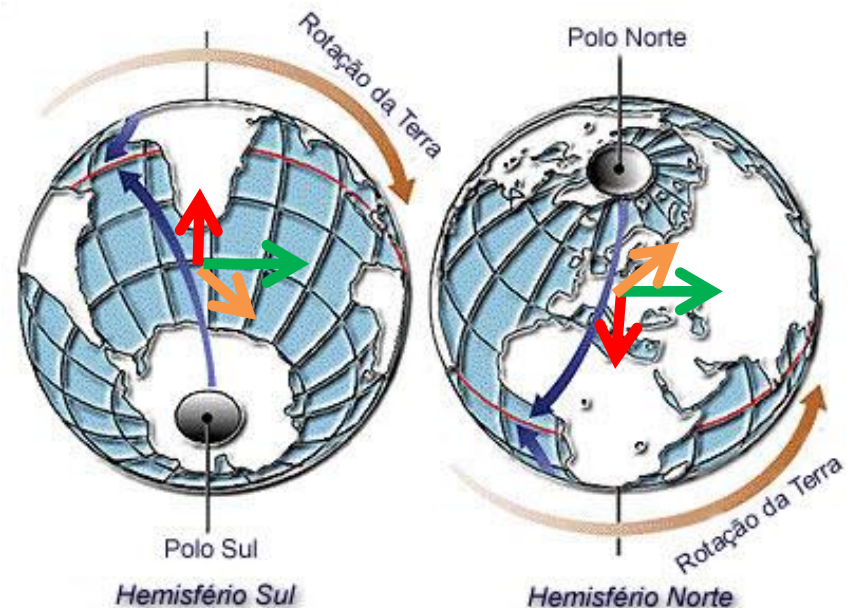
$$\frac{Du_i}{Dt} = -\frac{1}{\rho_0} \frac{\partial P}{\partial x_i} - g \frac{\rho}{\rho_0} \delta_{i3} - 2\Omega \varepsilon_{ijk} \eta_j u_k + \nu \left(\frac{\partial^2 u_i}{\partial x_j^2} \right)$$



Onde:

$$\eta_{j=1,3} = (0, \cos(\phi), \sin(\phi))$$

$$2\Omega \varepsilon_{ijk} \eta_j = 2\Omega \eta_3 = 2\Omega \sin(\phi) = f$$





Dinâmica I 15/04/2021 a 30/04/2021

Camada Limite Planetária

5.2 TURBULENT KINETIC ENERGY

A equação de Navier Stokes: conservação de momentum

- **Equação governante da Atmosfera**

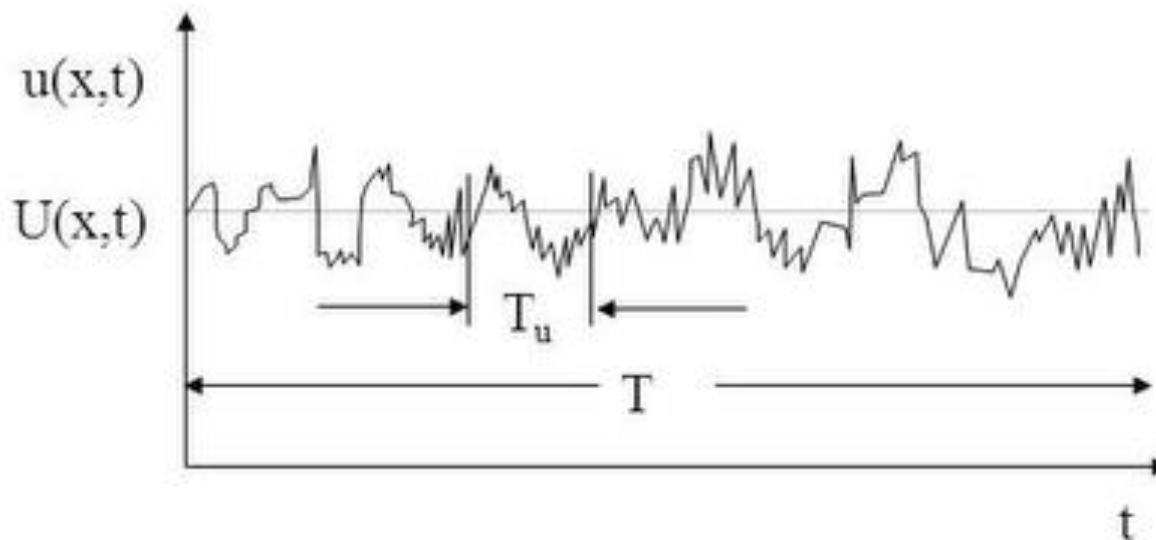
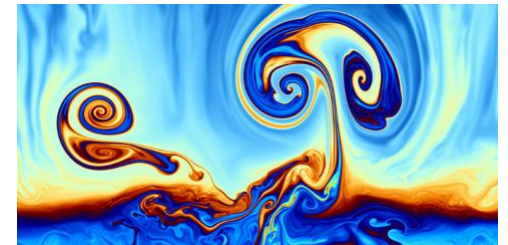
5.2 Media de Reynolds

- Seguindo o esquema introduzido por Reynolds, assumimos que, para qualquer variável de campo, w e θ pode-se aplicar a decomposição.



$$w = \bar{w} + w'$$

$$\theta = \bar{\theta} + \theta'$$





Dinâmica I 15/04/2021 a 30/04/2021

Camada Limite Planetária

5.2 TURBULENT KINETIC ENERGY

A equação de Navier Stokes: conservação de momentum

$$\frac{Du_i}{Dt} = \frac{\partial u_i}{\partial t} + u_j \frac{\partial u_i}{\partial x_j} = -\frac{1}{\rho_0} \frac{\partial P}{\partial x_i} - \frac{\rho}{\rho_0} g \delta_{i3} - 2\Omega \varepsilon_{ijk} \eta_j u_k + \nu \left(\frac{\partial^2 u_i}{\partial x_j^2} \right)$$

$$u_i = \bar{u}_i + u_i'$$

Aplique a Média de Reynolds na Variáveis

$$\frac{\partial(\bar{u}_i + u_i')}{\partial t} + (\bar{u}_j + u_j') \frac{\partial(\bar{u}_i + u_i')}{\partial x_j} = -\frac{1}{\rho_0} \frac{\partial(\bar{P} + P')}{\partial x_i} - g \frac{(\rho + \rho')}{\rho_0} \delta_{i3} - 2\Omega \varepsilon_{ijk} \eta_j (\bar{u}_k + u_k') + \nu \left(\frac{\partial^2(\bar{u}_i + u_i')}{\partial x_j^2} \right)$$

Expanda os termos

$$\begin{aligned} & \frac{\partial(\bar{u}_i)}{\partial t} + \frac{\partial(u_i')}{\partial t} + (\bar{u}_j) \frac{\partial(\bar{u}_i)}{\partial x_j} + (\bar{u}_j) \frac{\partial(u_i')}{\partial x_j} + (u_j') \frac{\partial(\bar{u}_i)}{\partial x_j} + (u_j') \frac{\partial(u_i')}{\partial x_j} = \\ & -\frac{1}{\rho_0} \frac{\partial(\bar{P})}{\partial x_i} - \frac{1}{\rho_0} \frac{\partial(P')}{\partial x_i} - g \frac{\rho}{\rho_0} \delta_{i3} - g \frac{\rho'}{\rho_0} \delta_{i3} - 2\Omega \varepsilon_{ijk} \eta_j (\bar{u}_k) - 2\Omega \varepsilon_{ijk} \eta_j (u_k') + \nu \frac{\partial^2(\bar{u}_i)}{\partial x_j^2} + \nu \frac{\partial^2(u_i')}{\partial x_j^2} \end{aligned}$$



Dinâmica I 15/04/2021 a 30/04/2021

Camada Limite Planetária

A equação de Navier Stokes: conservação de momentum

$$\begin{aligned} & \frac{\partial(\bar{u}_i)}{\partial t} + \frac{\partial(u_i')}{\partial t} + (\bar{u}_j) \frac{\partial(\bar{u}_i)}{\partial x_j} + (\bar{u}_j) \frac{\partial(u_i')}{\partial x_j} + (u_j') \frac{\partial(\bar{u}_i)}{\partial x_j} + (u_j') \frac{\partial(u_i')}{\partial x_j} = \\ & - \frac{1}{\rho_0} \frac{\partial(\bar{P})}{\partial x_i} - \frac{1}{\rho_0} \frac{\partial(P')}{\partial x_i} - g \frac{\rho}{\rho_0} \delta_{i3} - g \frac{\rho'}{\rho_0} \delta_{i3} - 2\Omega \varepsilon_{ijk} \eta_j (\bar{u}_k) - 2\Omega \varepsilon_{ijk} \eta_j (u_k') + \nu \frac{\partial^2(\bar{u}_i)}{\partial x_j^2} + \nu \frac{\partial^2(u_i')}{\partial x_j^2} \end{aligned}$$

Separa os termos na equação acima

$$\begin{aligned} & \frac{\partial(\bar{u}_i)}{\partial t} + (\bar{u}_j) \frac{\partial(\bar{u}_i)}{\partial x_j} + (\bar{u}_j) \frac{\partial(u_i')}{\partial x_j} + (u_j') \frac{\partial(\bar{u}_i)}{\partial x_j} + (u_j') \frac{\partial(u_i')}{\partial x_j} = \\ & - \frac{1}{\rho_0} \frac{\partial(\bar{P})}{\partial x_i} - g \frac{\rho}{\rho_0} \delta_{i3} - 2\Omega \varepsilon_{ijk} \eta_j (\bar{u}_k) + \nu \frac{\partial^2(\bar{u}_i)}{\partial x_j^2} \end{aligned}$$



Dinâmica I 15/04/2021 a 30/04/2021

Camada Limite Planetária

A equação de Navier Stokes: conservação de momentum

$$\frac{\partial(\bar{u}_i)}{\partial t} + (\bar{u}_j) \frac{\partial(\bar{u}_i)}{\partial x_j} + \boxed{(u_j') \frac{\partial(u_i')}{\partial x_j}} = -\frac{1}{\rho_0} \frac{\partial(\bar{P})}{\partial x_i} - g \frac{\rho}{\rho_0} \delta_{i3} - 2\Omega \varepsilon_{ijk} \eta_j (\bar{u}_k) + \nu \frac{\partial^2(\bar{u}_i)}{\partial x_j^2}$$

$$\frac{\partial(\bar{u}_i)}{\partial t} + (\bar{u}_j) \frac{\partial(\bar{u}_i)}{\partial x_j} + \boxed{\frac{\partial(u_j' u_i')}{\partial x_j} - (u_i') \frac{\partial(u_j')}{\partial x_j}} = -\frac{1}{\rho_0} \frac{\partial(\bar{P})}{\partial x_i} - g \frac{\rho}{\rho_0} \delta_{i3} - 2\Omega \varepsilon_{ijk} \eta_j (\bar{u}_k) + \nu \frac{\partial^2(\bar{u}_i)}{\partial x_j^2}$$

Aplique as media de Reynolds

$$\frac{\partial(\bar{\bar{u}}_i)}{\partial t} + (\bar{\bar{u}}_j) \frac{\partial(\bar{\bar{u}}_i)}{\partial x_j} + \frac{\partial(\overline{u_j' u_i'})}{\partial x_j} - \overline{(u_i')} \frac{\partial(\overline{u_j'})}{\partial x_j} = -\frac{1}{\rho_0} \frac{\partial(\bar{\bar{P}})}{\partial x_i} - g \frac{\bar{\rho}}{\rho_0} \delta_{i3} - 2\Omega \varepsilon_{ijk} \eta_j (\bar{\bar{u}}_k) + \nu \frac{\partial^2(\bar{\bar{u}}_i)}{\partial x_j^2}$$



Dinâmica I 15/04/2021 a 30/04/2021

Camada Limite Planetária

A equação de Navier Stokes: conservação de momentum

$$\frac{\partial(\bar{\bar{u}}_i)}{\partial t} + (\bar{\bar{u}}_j) \frac{\partial(\bar{\bar{u}}_i)}{\partial x_j} + \frac{\partial(\overline{u_j' u_i'})}{\partial x_j} - \overline{(u_i')} \frac{\partial(\overline{u_j'})}{\partial x_j} = -\frac{1}{\rho_0} \frac{\partial(\bar{\bar{P}})}{\partial x_i} - g \frac{\bar{\rho}}{\rho_0} \delta_{i3} - 2\Omega \varepsilon_{ijk} \eta_j (\bar{\bar{u}}_k) + \nu \frac{\partial^2(\bar{\bar{u}}_i)}{\partial x_j^2}$$

Aplique as considerações da media de Reynolds

$$\bar{\bar{u}}_i = \bar{u}_i$$

$$\overline{u_j' u_i'} \neq 0$$

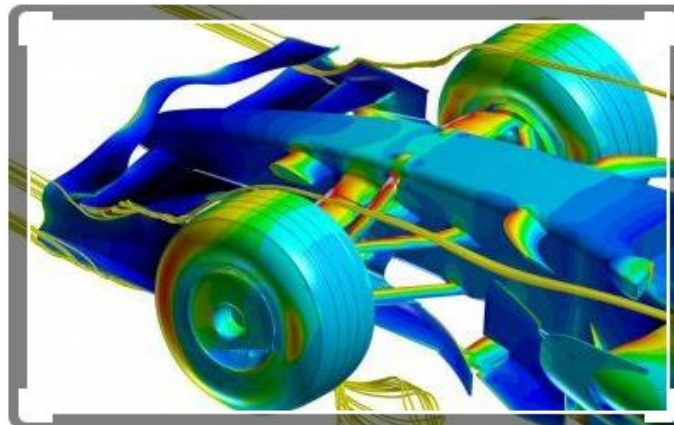
$$\overline{u_j'} = 0$$

$$\overline{u_i'} = 0$$

$$\frac{\partial(\bar{u}_i)}{\partial t} + (\bar{u}_j) \frac{\partial(\bar{u}_i)}{\partial x_j} = -\frac{\partial(\overline{u_j' u_i'})}{\partial x_j} - \frac{1}{\rho_0} \frac{\partial(\bar{P})}{\partial x_i} - g \frac{\bar{\rho}}{\rho_0} \delta_{i3} - 2\Omega \varepsilon_{ijk} \eta_j (\bar{u}_k) + \nu \frac{\partial^2(\bar{u}_i)}{\partial x_j^2}$$



- **Equação governante da**
Camada Limite Planetária





Dinâmica I 15/04/2021 a 30/04/2021

Camada Limite Planetária

5.2 TURBULENT KINETIC ENERGY A equação de Navier Stokes: conservação de momentum

$$\begin{aligned} \frac{\partial(\bar{u}_i)}{\partial t} + \frac{\partial(u_i')}{\partial t} + (\bar{u}_j) \frac{\partial(\bar{u}_i)}{\partial x_j} + (\bar{u}_j) \frac{\partial(u_i')}{\partial x_j} + (u_j') \frac{\partial(\bar{u}_i)}{\partial x_j} + (u_j') \frac{\partial(u_i')}{\partial x_j} = \\ - \frac{1}{\rho_0} \frac{\partial(\bar{P})}{\partial x_i} - \frac{1}{\rho_0} \frac{\partial(P')}{\partial x_i} - g \frac{\rho}{\rho_0} \delta_{i3} - g \frac{\rho'}{\rho_0} \delta_{i3} - 2\Omega \varepsilon_{ijk} \eta_j (\bar{u}_k) - 2\Omega \varepsilon_{ijk} \eta_j (u_k') + \nu \frac{\partial^2(\bar{u}_i)}{\partial x_j^2} + \nu \frac{\partial^2(u_i')}{\partial x_j^2} \end{aligned}$$

Separe os termos com perturbação que se cancelariam com a media de Reynolds

$$\begin{aligned} \frac{\partial(u_i')}{\partial t} + (\bar{u}_j) \frac{\partial(u_i')}{\partial x_j} + \boxed{(u_j') \frac{\partial(\bar{u}_i)}{\partial x_j}} + \boxed{(u_j') \frac{\partial(u_i')}{\partial x_j}} \\ = - \frac{1}{\rho_0} \frac{\partial(P')}{\partial x_i} - g \frac{\rho'}{\rho_0} \delta_{i3} - 2\Omega \varepsilon_{ijk} \eta_j (u_k') + \nu \frac{\partial^2(u_i')}{\partial x_j^2} \end{aligned}$$

$$\begin{aligned} \frac{\partial(u_i')}{\partial t} + (\bar{u}_j) \frac{\partial(u_i')}{\partial x_j} + \boxed{\frac{\partial(u_j' \bar{u}_i)}{\partial x_j} - (\bar{u}_i) \frac{\partial(u_j')}{\partial x_j}} + \boxed{\frac{\partial(u_j' u_i')}{\partial x_j} - (u_i') \frac{\partial(u_j')}{\partial x_j}} \\ = - \frac{1}{\rho} \frac{\partial(P')}{\partial x_i} - g \frac{\rho'}{\rho_0} \delta_{i3} - 2\Omega \varepsilon_{ijk} \eta_j (u_k') + \nu \frac{\partial^2(u_i')}{\partial x_j^2} \end{aligned}$$



Dinâmica I 15/04/2021 a 30/04/2021

Camada Limite Planetária

5.2 TURBULENT KINETIC ENERGY A equação de Navier Stokes: conservação de momentum

$$\frac{\partial(u_i')}{\partial t} + (\bar{u}_j) \frac{\partial(u_i')}{\partial x_j} + \boxed{(u_j') \frac{\partial(\bar{u}_i)}{\partial x_j}} - \boxed{(u_j') \frac{\partial(u_i')}{\partial x_j}} = -\frac{1}{\rho_0} \frac{\partial(P')}{\partial x_i} - g \frac{\rho'}{\rho_0} \delta_{i3} - 2\Omega \varepsilon_{ijk} \eta_j (u_k') + \nu \frac{\partial^2(u_i')}{\partial x_j^2}$$

Aplice a derivada do produto nos termos em destaque:

$$\begin{aligned} & \frac{\partial(u_i')}{\partial t} + (\bar{u}_j) \frac{\partial(u_i')}{\partial x_j} + \boxed{\frac{\partial(u_j' \bar{u}_i)}{\partial x_j}} - (\bar{u}_i) \boxed{\frac{\partial(u_j')}{\partial x_j}} + \boxed{\frac{\partial(u_j' u_i')}{\partial x_j}} - (u_i') \frac{\partial(u_j')}{\partial x_j} \\ & = -\frac{1}{\rho} \frac{\partial(P')}{\partial x_i} - g \frac{\rho'}{\rho_0} \delta_{i3} - 2\Omega \varepsilon_{ijk} \eta_j (u_k') + \nu \frac{\partial^2(u_i')}{\partial x_j^2} \end{aligned}$$



Dinâmica I 15/04/2021 a 30/04/2021

Camada Limite Planetária

5.2 TURBULENT KINETIC ENERGY A equação de Navier Stokes: conservação de momentum

$$\begin{aligned} \frac{\partial(u_i')}{\partial t} + (\bar{u}_j) \frac{\partial(u_i')}{\partial x_j} + \frac{\partial(u_j' \bar{u}_i)}{\partial x_j} - (\bar{u}_i) \frac{\partial(u_j')}{\partial x_j} + \frac{\partial(u_j' u_i')}{\partial x_j} - (u_i') \frac{\partial(u_j')}{\partial x_j} \\ = -\frac{1}{\rho} \frac{\partial(P')}{\partial x_i} - g \frac{\rho'}{\rho_0} \delta_{i3} - 2\Omega \varepsilon_{ijk} \eta_j (u_k') + \nu \frac{\partial^2(u_i')}{\partial x_j^2} \end{aligned}$$

Considere que a propriedade da equação da continuidade para o fluxo $\nabla \cdot \vec{V} = 0$

$$\nabla \cdot \vec{V}' = \frac{\partial(u_j')}{\partial x_j} = 0, \quad j = 1, 2, 3$$

$$\frac{\partial(u_i')}{\partial t} + (\bar{u}_j) \frac{\partial(u_i')}{\partial x_j} + \frac{\partial(u_j' \bar{u}_i)}{\partial x_j} + \frac{\partial(u_j' u_i')}{\partial x_j} = -\frac{1}{\rho_0} \frac{\partial(P')}{\partial x_i} - g \frac{\rho'}{\rho_0} \delta_{i3} - 2\Omega \varepsilon_{ijk} \eta_j (u_k') + \nu \frac{\partial^2(u_i')}{\partial x_j^2}$$



Dinâmica I 15/04/2021 a 30/04/2021

Camada Limite Planetária

5.2 TURBULENT KINETIC ENERGY A equação de Navier Stokes: conservação de momentum

$$\frac{\partial(u_i')}{\partial t} + (\bar{u}_j) \frac{\partial(u_i')}{\partial x_j} + \frac{\partial(u_j' \bar{u}_i)}{\partial x_j} + \frac{\partial(u_j' u_i')}{\partial x_j} = -\frac{1}{\rho_0} \frac{\partial(P')}{\partial x_i} - g \frac{\rho'}{\rho_0} \delta_{i3} - 2\Omega \varepsilon_{ijk} \eta_j (u_k') + \nu \frac{\partial^2(u_i')}{\partial x_j^2}$$

Para evitar cancelamento dos termos turbulentos aplicando a media de Reynolds. Multiplica-se os termos turbulentos da equação por u_k'

$$\begin{aligned} & \frac{\partial(u_i' u_k')}{\partial t} + (\bar{u}_j) \frac{\partial(u_i' u_k')}{\partial x_j} + \frac{\partial(u_j' \bar{u}_i u_k')}{\partial x_j} + \frac{\partial(u_j' u_i' u_k')}{\partial x_j} \\ &= -\frac{1}{\rho_0} \frac{\partial(P' u_k')}{\partial x_i} - g \frac{\rho' u_k'}{\rho_0} \delta_{i3} - 2\Omega \varepsilon_{ijk} \eta_j (u_k' u_k') + \nu \frac{\partial^2(u_i' u_k')}{\partial x_j^2} \end{aligned}$$



Dinâmica I 15/04/2021 a 30/04/2021

Camada Limite Planetária

5.2 TURBULENT KINETIC ENERGY A equação de Navier Stokes: conservação de momentum

$$\begin{aligned} & \frac{\partial(u_i' u_k')}{\partial t} + (\bar{u}_j) \frac{\partial(u_i' u_k')}{\partial x_j} + \frac{\partial(u_j' \bar{u}_i u_k')}{\partial x_j} + \frac{\partial(u_j' u_i' u_k')}{\partial x_j} \\ &= -\frac{1}{\rho_0} \frac{\partial(P' u_k')}{\partial x_i} - g \frac{\rho' u_k'}{\rho_0} \delta_{i3} - 2\Omega \varepsilon_{ijk} \eta_j (u_k' u_k') + \nu \frac{\partial^2(u_i' u_k')}{\partial x_j^2} \end{aligned}$$

Expanda a derivada do termo em destaque

$$\begin{aligned} & \frac{\partial(u_i' u_k')}{\partial t} + (\bar{u}_j) \frac{\partial(u_i' u_k')}{\partial x_j} \\ &= - (u_j' u_k') \frac{\partial(\bar{u}_i)}{\partial x_j} - (u_j' \bar{u}_i) \frac{\partial(u_k')}{\partial x_j} - \bar{u}_i u_k' \frac{\partial(u_j')}{\partial x_j} - \frac{\partial(u_j' u_i' u_k')}{\partial x_j} - \frac{1}{\rho_0} \frac{\partial(P' u_k')}{\partial x_i} - g \frac{\rho' u_k'}{\rho_0} \delta_{i3} \\ & \quad - 2\Omega \varepsilon_{ijk} \eta_j (u_k' u_k') + \nu \frac{\partial^2(u_i' u_k')}{\partial x_j^2} \end{aligned}$$



5.2 TURBULENT KINETIC ENERGY

A equação de Navier Stokes: conservação de momentum

$$\begin{aligned} & \frac{\partial(u_i' u_k')}{\partial t} + (\bar{u}_j) \frac{\partial(u_i' u_k')}{\partial x_j} \\ &= -(u_j' u_k') \frac{\partial(\bar{u}_i)}{\partial x_j} - (u_j' \bar{u}_i) \frac{\partial(u_k')}{\partial x_j} - \bar{u}_i u_k' \frac{\partial(u_j')}{\partial x_j} - \frac{\partial(u_j' u_i' u_k')}{\partial x_j} - \frac{1}{\rho_0} \frac{\partial(P' u_k')}{\partial x_i} - g \frac{\rho' u_k'}{\rho_0} \delta_{i3} \\ & \quad - 2\Omega \varepsilon_{ijk} \eta_j (u_k' u_k') + \nu \frac{\partial^2(u_i' u_k')}{\partial x_j^2} \end{aligned}$$

Considere que a propriedade da equação da continuidade para o fluxo $\nabla \cdot \vec{V} = 0$

$$\nabla \cdot \vec{V}' = \frac{\partial(u_j')}{\partial x_j} = 0, \quad j = 1, 2, 3$$

$$\begin{aligned} & \frac{\partial(u_i' u_k')}{\partial t} + (\bar{u}_j) \frac{\partial(u_i' u_k')}{\partial x_j} \\ &= -(u_j' u_k') \frac{\partial(\bar{u}_i)}{\partial x_j} - (u_j' \bar{u}_i) \frac{\partial(u_k')}{\partial x_j} - \frac{\partial(u_j' u_i' u_k')}{\partial x_j} - \frac{1}{\rho_0} \frac{\partial(P' u_k')}{\partial x_i} - g \frac{\rho' u_k'}{\rho_0} \delta_{i3} - 2\Omega \varepsilon_{ijk} \eta_j (u_k' u_k') \\ & \quad + \nu \frac{\partial^2(u_i' u_k')}{\partial x_j^2} \end{aligned}$$



5.2 TURBULENT KINETIC ENERGY

A equação de Navier Stokes: conservação de momentum

$$\begin{aligned} & \frac{\partial(u_i' u_k')}{\partial t} + (\bar{u}_j) \frac{\partial(u_i' u_k')}{\partial x_j} \\ &= -(u_j' u_k') \frac{\partial(\bar{u}_i)}{\partial x_j} - \textcolor{red}{(u_j' \bar{u}_i)} \frac{\partial \textcolor{red}{(u_k')}}{\partial x_j} - \frac{\partial(u_j' u_i' u_k')}{\partial x_j} - \frac{1}{\rho_0} \frac{\partial(P' u_k')}{\partial x_i} - g \frac{\rho' u_k'}{\rho_0} \delta_{i3} - 2\Omega \varepsilon_{ijk} \eta_j (u_k' u_k') \\ &+ \nu \frac{\partial^2(u_i' u_k')}{\partial x_j^2} \end{aligned}$$

Aplique as considerações da media de Reynolds

$$\textcolor{red}{(\overline{u_j' \bar{u}_i})} \frac{\partial \textcolor{red}{(\overline{u_k'})}}{\partial x_j} = 0$$

$$\begin{aligned} & \frac{\partial(\overline{u_i' u_k'})}{\partial t} + (\bar{\bar{u}}_j) \frac{\partial(\overline{u_i' u_k'})}{\partial x_j} \\ &= -(\overline{u_j' u_k'}) \frac{\partial(\bar{\bar{u}}_i)}{\partial x_j} - \frac{\partial(\overline{u_j' u_i' u_k'})}{\partial x_j} - \frac{1}{\rho_0} \frac{\partial(\overline{P' u_k'})}{\partial x_i} - g \frac{\overline{\rho' u_k'}}{\rho_0} \delta_{i3} - 2\Omega \varepsilon_{ijk} \eta_j (\overline{u_k' u_k'}) + \nu \frac{\partial^2(\overline{u_i' u_k'})}{\partial x_j^2} \end{aligned}$$

5.2 TURBULENT KINETIC ENERGY

A equação de Navier Stokes: conservação de momentum

$$\begin{aligned} & \frac{\partial \overline{(u_i' u_k')}}{\partial t} + (\bar{u}_j) \frac{\partial \overline{(u_i' u_k')}}{\partial x_j} \\ &= - \overline{(u_j' u_k')} \frac{\partial (\bar{u}_i)}{\partial x_j} - \frac{\partial \overline{(u_j' u_i' u_k')}}{\partial x_j} - g \frac{\overline{\rho' u_k'}}{\rho_0} \delta_{i3} - 2\Omega \varepsilon_{ijk} \eta_j \overline{(u_k' u_k')} - \frac{1}{\rho_0} \frac{\partial \overline{(P' u_k')}}{\partial x_i} + \nu \frac{\partial^2 \overline{(u_i' u_k')}}{\partial x_j^2} \end{aligned}$$

O termo do lado esquerdo é a taxa temporal local de mudança e advecção de $\overline{(u_i' u_k')}$

O **1 e termo** do lado direito são os termos de produção resultante da interação da turbulência e o escoamento médio

O **2 termo (terceiro momento)** correlação tripla pode ser interpretado como transporte de turbulência (segundo momento) pela flutuação turbulenta com o ganho ou perda devido a divergência do fluxo turbulento

O **3 termo** representa a produção e destruição da flutuabilidade (conversão da energia cinética turbulenta para a energia potencial turbulenta)

O **termo 4** é a rotação e pode ser desprezado para média temporal menor do que 1 hora

O **termo 5** é a interação da flutuação de pressão e do campo de velocidade

O **termo 6** é a dissipação molecular



Dinâmica I 15/04/2021 a 30/04/2021

Camada Limite Planetária

Para caso de homogeneidade horizontal

$$\begin{aligned} & \frac{\partial \overline{(u_i' u_k')}}{\partial t} + (\bar{u}_j) \frac{\partial \overline{(u_i' u_k')}}{\partial x_j} \\ &= -\overline{(u_j' u_k')} \frac{\partial (\bar{u}_i)}{\partial x_j} - \frac{\partial \overline{(u_j' u_i' u_k')}}{\partial x_j} - g \frac{\overline{\rho' u_k'}}{\rho_0} \delta_{i3} - 2\Omega \varepsilon_{ijk} \eta_j \overline{(u_k' u_k')} - \frac{1}{\rho_0} \frac{\partial \overline{(P' u_k')}}{\partial x_i} + \nu \frac{\partial^2 \overline{(u_i' u_k')}}{\partial x_j^2} \end{aligned}$$

O termo molecular $\nu \frac{\partial^2 \overline{(u_i' u_k')}}{\partial x_j^2} \rightarrow 0$ é desprezado no caso da covariância, porque a viscosidade é dominante somente em numero de ondas grandes.

Porém, neste caso a turbulência é isotrópica e assim a covariância é zero na horizontal.

$$(\mathbf{j}=\mathbf{k}) \quad \frac{\partial \overline{u' w'}}{\partial t} = -\overline{w'^2} \frac{\partial \bar{u}}{\partial z} + \frac{g}{\theta_v} \overline{u' \theta'_v} - \frac{\partial \overline{u' w'^2}}{\partial z} - \frac{1}{\rho} \left(\overline{u' \frac{\partial P'}{\partial z}} + \overline{w' \frac{\partial P'}{\partial x}} \right)$$

Isotrópico é a caracterização de uma substância que possui as mesmas propriedades físicas, independentemente da direção considerada.



Para caso de homogeneidade horizontal e o estado básico em condições neutra $\frac{\partial \overline{u'w'}}{\partial t} = 0$ e $\frac{g}{\theta_v} \overline{u'\theta'_v} = 0$

$$(\mathbf{j}=\mathbf{k}) \quad \frac{\partial \overline{u'w'}}{\partial t} = -\overline{w'^2} \frac{\partial \bar{u}}{\partial z} + \frac{g}{\theta_v} \overline{u'\theta'_v} - \frac{\partial \overline{u'w'^2}}{\partial z} - \frac{1}{\rho} \left(\overline{u' \frac{\partial P'}{\partial z}} + \overline{w' \frac{\partial P'}{\partial x}} \right)$$

Isto mostra que o termo de correlação de pressão-velocidade destrói o stress na mesma taxa como ela é produzida

$$0 = -\overline{w'^2} \frac{\partial \bar{u}}{\partial z} - \frac{\partial \overline{u'w'^2}}{\partial z} - \frac{1}{\rho} \left(\overline{u' \frac{\partial P'}{\partial z}} + \overline{w' \frac{\partial P'}{\partial x}} \right)$$

$$+\overline{w'^2} \frac{\partial \bar{u}}{\partial z} + \frac{\partial \overline{u'w'^2}}{\partial z} = -\frac{1}{\rho} \left(\overline{u' \frac{\partial P'}{\partial z}} + \overline{w' \frac{\partial P'}{\partial x}} \right)$$



Dinâmica I 15/04/2021 a 30/04/2021
Camada Limite Planetária

**Equação
da
Energia Cinética Turbulenta**



Dinâmica I 15/04/2021 a 30/04/2021

Camada Limite Planetária

5.2 Energia Cinética Turbulenta

$$\begin{aligned} & \frac{\partial \overline{(u_i' u_k')}}{\partial t} + (\bar{u}_j) \frac{\partial \overline{(u_i' u_k')}}{\partial x_j} \\ &= -\overline{(u_j' u_k')} \frac{\partial (\bar{u}_i)}{\partial x_j} - \frac{\partial \overline{(u_j' u_i' u_k')}}{\partial x_j} - g \frac{\overline{\rho' u_k'}}{\rho_0} \delta_{i3} - 2\Omega \varepsilon_{ijk} \eta_j \overline{(u_k' u_k')} - \frac{1}{\rho_0} \frac{\partial \overline{(P' u_k')}}{\partial x_i} + \nu \frac{\partial^2 \overline{(u_i' u_k')}}{\partial x_j^2} \end{aligned}$$

$$\overline{u_k' u_k'} = \overline{u_k'^2} = \overline{u_k'^2} = 0$$

$$\bar{e} = \frac{\overline{u_i'^2}}{2} = \frac{\overline{(u'^2 + v'^2 + w'^2)}}{2} \quad i = k = 1, 2, 3$$

$$\frac{\partial \bar{e}}{\partial t} + (\bar{u}_j) \frac{\partial \bar{e}}{\partial x_j} = -\overline{(u_j' u_i')} \frac{\partial (\bar{u}_i)}{\partial x_j} - g \frac{\overline{u_i' \rho'}}{\rho_0} \delta_{i3} - \frac{\partial \overline{(e u_j')}}{\partial x_j} - \frac{1}{\rho_0} \frac{\partial \overline{(P' u_i')}}{\partial x_i} + \nu \frac{\partial^2 \overline{(u_i' u_k')}}{\partial x_j^2}$$

$$\frac{\partial \bar{e}}{\partial t} + (\bar{u}_j) \frac{\partial \bar{e}}{\partial x_j} = -\frac{\overline{(u_j' u_i')}}{2} \frac{\partial (\bar{u}_i)}{\partial x_j} - g \frac{\overline{u_i' \rho'}}{2\rho_0} \delta_{i3} - \frac{\partial \overline{(e u_j')}}{\partial x_j} - \frac{1}{2\rho_0} \frac{\partial \overline{(P' u_i')}}{\partial x_i} - \epsilon$$



Dinâmica I 15/04/2021 a 30/04/2021

Camada Limite Planetária

5.2 Energia Cinética Turbulenta

$$\frac{\partial \bar{e}}{\partial t} + (\bar{u}_j) \frac{\partial \bar{e}}{\partial x_j} = - \frac{\overline{(u_j' u_i')}}{2} \frac{\partial (\bar{u}_i)}{\partial x_j} - g \frac{\overline{u_i' \rho'}}{2 \rho_0} \delta_{i3} - \frac{\partial (\overline{e u_j'})}{\partial x_j} - \frac{1}{2 \rho_0} \frac{\partial (\overline{P' u_i'})}{\partial x_i} - \epsilon$$

A quantidade ϵ é um parâmetro significativo para a atmosfera desde que seja relacionado a dissipação da energia cinética turbulenta de todos os movimentos atmosféricos



Dinâmica I 15/04/2021 a 30/04/2021

Camada Limite Planetária

5.2 Energia Cinética Turbulenta

A essência da equação da energia cinética turbulenta pode ser expressa pela equação:

$$\frac{D\bar{e}}{Dt} = -\frac{\overline{(u_j' u_i')}}{2} \frac{\partial(\bar{u}_i)}{\partial x_j} - g \frac{\overline{u_i' \rho'}}{2\rho_0} \delta_{i3} - \frac{\partial(\overline{e u_j'})}{\partial x_j} - \frac{1}{2\rho_0} \frac{\partial(\overline{P' u_i'})}{\partial x_i} - \epsilon$$

$$\frac{\overline{D}(TKE)}{Dt} = MP + BPL + TR - \epsilon$$

MP é a produção mecânica

BPL é a produção e perda por flutuabilidade

TR redistribuição de tke por transporte e força de pressão

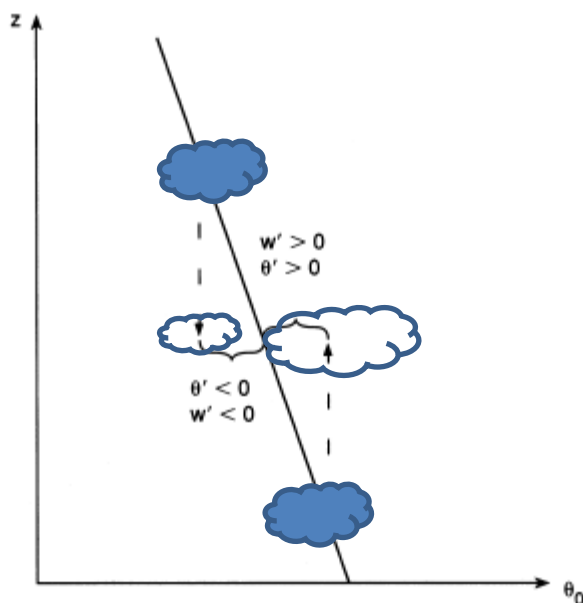
ϵ dissipação por atrito

5.2 Energia Cinética Turbulenta

$$BPL \equiv \overline{w' \theta'} \frac{g}{\theta_0}$$

É a conversão da energia potencial do escoamento médio e a energia cinética turbulenta:
 É positivo para movimentos que baixa o centro de massa da atmosfera
 É negativo para movimentos que aumenta o centro de massa da atmosfera

Correlação positiva(fonte tke)
 Atms. instável



Correlação negativa (destroi tke)
 Atms. estável

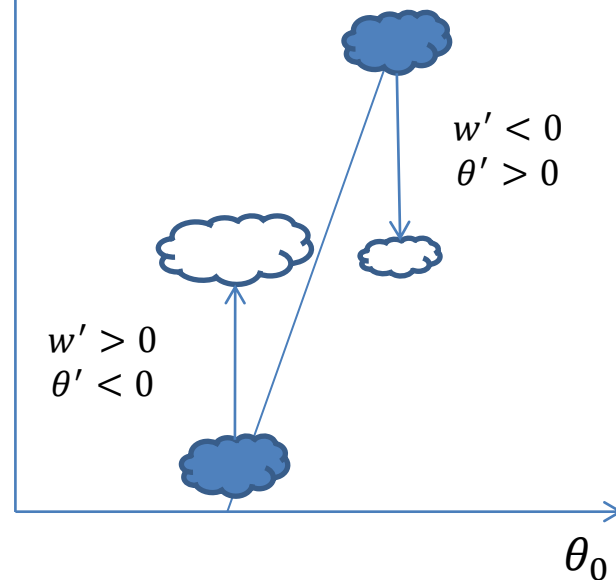


Fig. 5.1 Correlation between vertical velocity and potential temperature perturbations for upward or downward parcel displacements when the mean potential temperature $\theta_0(z)$ decreases with height.



5.2 Energia Cinética Turbulenta

Para ambos as condições estáveis e instáveis da CLP a turbulência pode ser produzida mecanicamente pela instabilidade dinâmica através do cisalhamento. Conversão de energia entre o escoamento médio e a flutuação turbulenta.

$$MP \equiv -\frac{\overline{u'w'}}{2} \frac{\partial \bar{u}}{\partial z} - \frac{\overline{v'w'}}{2} \frac{\partial \bar{v}}{\partial z}$$

$MP > 0$ quando o fluxo de momentum ($\overline{u'w'}$) é direcionado para baixo e o gradiente vertical é positivo



Dinâmica I 15/04/2021 a 30/04/2021

Camada Limite Planetária

5.2 Energia Cinética Turbulenta

Estatisticamente na camada limite estável a turbulência pode existir somente se a produção mecânica for grande o suficiente para superar o efeito de supressão da estabilidade e da viscosidade

Esta condição é medida pelo numero de Richardson de fluxo

$$Rf \equiv -\frac{BPL}{MP} \equiv \frac{\overline{w'\theta' \frac{g}{\theta_0}}}{-\overline{u'w'} \frac{\partial \bar{u}}{\partial z} - \overline{v'w'} \frac{\partial \bar{v}}{\partial z}}$$



Dinâmica I 15/04/2021 a 30/04/2021

Camada Limite Planetária

5.2 Energia Cinética Turbulenta

$$Rf \equiv -\frac{BPL}{MP} \equiv \frac{\overline{w'\theta' \frac{g}{\theta_0}}}{-\overline{u'w'} \frac{\partial \bar{u}}{\partial z} - \overline{v'w'} \frac{\partial \bar{v}}{\partial z}}$$

- **Se $Rf < 0$ a CLP é estatisticamente instável (a turbulências é sustentada pela convecção)**
- **$Rf > 0$ a CLP é estatisticamente estável**
- **$Rf < 0.25$ (a produção mecânica excede a produção por flutuabilidade por um fato de 4)**



Dinâmica I 15/04/2021 a 30/04/2021

Camada Limite Planetária

5.2 Energia Cinética Turbulenta

5.3 Equações de momentum da camada limite Planetária

$$\frac{\partial(\bar{u}_i)}{\partial t} + (\bar{u}_j) \frac{\partial(\bar{u}_i)}{\partial x_j} = - \frac{\partial(\overline{u_j' u_i'})}{\partial x_j} - \frac{1}{\rho_0} \frac{\partial(\bar{P})}{\partial x_i} - g \frac{\bar{\rho}}{\rho_0} \delta_{i3} - 2\Omega \varepsilon_{ijk} \eta_j (\bar{u}_k) + \nu \frac{\partial^2(\bar{u}_i)}{\partial x_j^2}$$

$$\begin{aligned} & \frac{\partial(\overline{u_i' u_k'})}{\partial t} + (\bar{u}_j) \frac{\partial(\overline{u_i' u_k'})}{\partial x_j} \\ &= - \overline{(u_j' u_k')} \frac{\partial(\bar{u}_i)}{\partial x_j} - g \frac{\overline{\rho' u_k'}}{\rho_0} \delta_{i3} - 2\Omega \varepsilon_{ijk} \eta_j \overline{(u_k' u_k')} - \frac{\partial(\overline{u_j' u_i' u_k'})}{\partial x_j} - \frac{1}{\rho_0} \frac{\partial(\overline{P' u_k'})}{\partial x_i} + \nu \frac{\partial^2(\overline{u_i' u_k'})}{\partial x_j^2} \end{aligned}$$

$$\frac{\partial \bar{e}}{\partial t} + (\bar{u}_j) \frac{\partial \bar{e}}{\partial x_j} = - \frac{\overline{(u_j' u_i')}}{2} \frac{\partial(\bar{u}_i)}{\partial x_j} - g \frac{\overline{u_i' \rho'}}{2\rho_0} \delta_{i3} - \frac{\partial(\overline{e u_j'})}{\partial x_j} - \frac{1}{2\rho_0} \frac{\partial(\overline{P' u_i'})}{\partial x_i} - \epsilon$$



Dinâmica I 15/04/2021 a 30/04/2021

Camada Limite Planetária

5.2 Energia Cinética Turbulenta

5.3 Equações de momentum da camada limite Planetária

$$\frac{\partial(\bar{u}_i)}{\partial t} + (\bar{u}_j) \frac{\partial(\bar{u}_i)}{\partial x_j} = - \frac{\partial(u_j' u_i')}{\partial x_j} - \frac{1}{\rho_0} \frac{\partial(\bar{P})}{\partial x_i} - g \frac{\rho}{\rho_0} \delta_{i3} - 2\Omega \varepsilon_{ijk} \eta_j (\bar{u}_k) + \nu \frac{\partial^2(\bar{u}_i)}{\partial x_j^2}$$

Para o caso especial de turbulência horizontalmente homogênea:

-> A camada viscosa, a viscosidade molecular e o termo da divergência horizontal do fluxo de momentum turbulento podem ser desprezados.

$$\frac{\bar{D}\bar{u}}{Dt} = - \frac{1}{\rho_0} \frac{\partial \bar{P}}{\partial x} + f\bar{v} - \frac{\partial \overline{u'w'}}{\partial z}$$

$$\frac{\bar{D}\bar{v}}{Dt} = - \frac{1}{\rho_0} \frac{\partial \bar{P}}{\partial y} - f\bar{u} - \frac{\partial \overline{v'w'}}{\partial z}$$

Só pode ser resolvida se conhecermos a distribuição vertical do fluxo de momentum



Dinâmica I 15/04/2021 a 30/04/2021

Camada Limite Planetária

Exercício 3

1) Qual o empecílio de incluir as equações prognóstica de fluxos turbulentos $\frac{D(\overline{u'w'})}{Dt}$ às equações que governam o escoamento básico na camada limite planetária?