# Modelagem em Previsão do tempo e clima

## Parte 2: as equações do núcleo dinâmico dos modelos

Cláudio Moisés Santos e Silva

Semestre 2015.2

PPGCC/UFRN

### Equações que regem a dinâmica da atmosfera

#### Relembrando o "Modelo de Richardson (1922)":

- contempla a "dinâmica" de um fluido ideal em coordenadas cartesianas;
- são 6 equações diferenciais parciais (EDP), "prognósticas", resolvidas a partir de condições iniciais e por meio de diferenças finitas; além de uma equação "diagnóstica", a equação de estado dos gases ideais;
- são variáveis prognosticadas: 3 componentes do vento, densidade (massa específica) do ar, pressão atmosférica, temperatura;
- o método de solução consiste em:
  - coletar dados de todas as variáveis independestes das equações em um tempo inicial, to, e distribuir os dados em uma "malha" de pontos fixos;
  - usar o método das diferenças finitas como uma aproximação para resolver as derivadas parciais tanto no tempo quanto no espaço;
  - calcular a nova distribuição das variáveis dentro da malha para o tempo posterior, to+Δt;
  - repetir o procedimento anterior;

#### Leis e princípios físicos usados em um modelo (genérico)

#### 1. Segunda Lei de Newton

$$F_r = \frac{dp}{dt} \qquad (1)$$

O efeito conjunto de forças externas (Fr) provoca uma variação no tempo da quantidade de movimento (p) de um sistema mecânico.

$$p = m.V$$

(2)

Quantidade de movimento: é uma "massa se movendo"

$$F_r = \frac{dm}{dt}V + m\frac{dV}{dt}$$

Substituindo 2 em 1 e aplicando a derivada do produto

$$F_r = m \frac{dV}{dt}$$

Considerando que não há ganho ou perda de massa: sistema fechado

$$\frac{F_r}{m} = \frac{dV}{dt}$$

A variação temporal da velocidade (ou aceleração) pode ser obtida pela soma das forças dividido (normalizada) por unidade de massa do sistema

$$ec{V} = u\hat{\imath} + v\hat{\jmath} + w\hat{k}$$
 \* Vetor vento: tridimensional

Vento: é o movimento do ar relativo à superfície da terra

• Campo vetorial: componente zonal (u), meridional (v) e vertical (w)

$$\overrightarrow{V} = u \overrightarrow{i} + v \overrightarrow{j} + w \overrightarrow{k}$$
 (m/s)

• Componente horizontal

$$\overrightarrow{V} = u \ \overrightarrow{i} + v \ \overrightarrow{j}$$
 (m/s)

• Velocidade vertical

Cartesiana 
$$dt$$

Isobárica  $\omega = \frac{dP}{dt}$  (hPa/s)

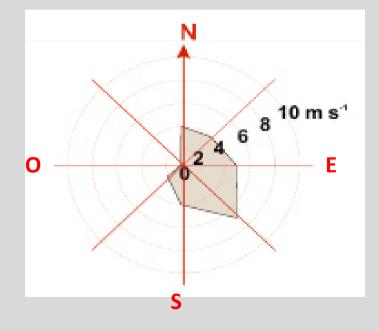
(m/s)

Velocidade horizontal

$$|V| = (u^2 + v^2)^{\frac{1}{2}}$$

- Direção do vento: "de onde ele vem"
- Referência: Norte geográfico

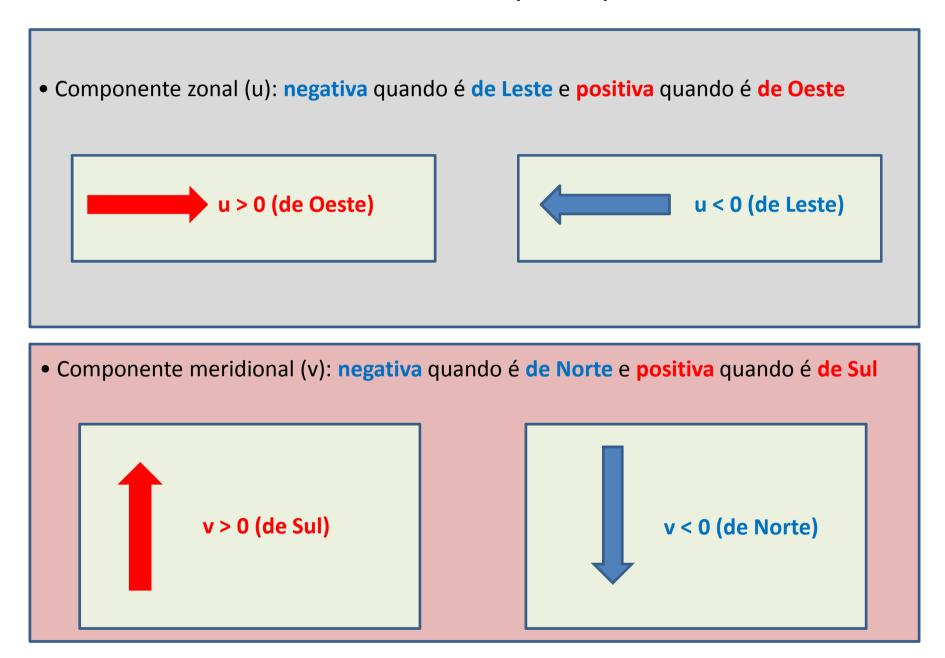
$$direção = actg\left(\frac{v}{u}\right)$$



#### Convenção:

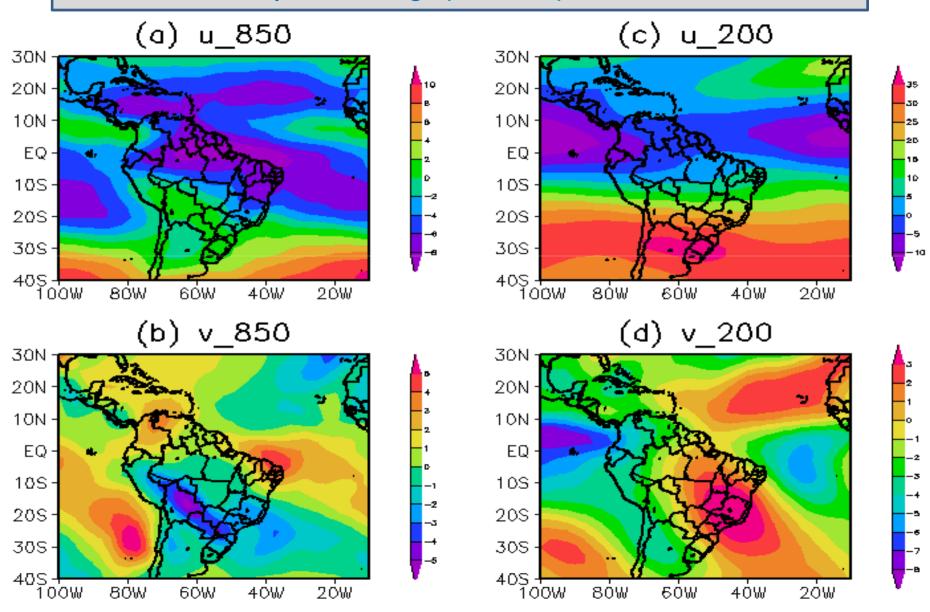
- dir = 0° (vento calmo, V = 0)
- dir = 360° (vento de Norte)

#### Análise do sinal do vento horizontal por componente

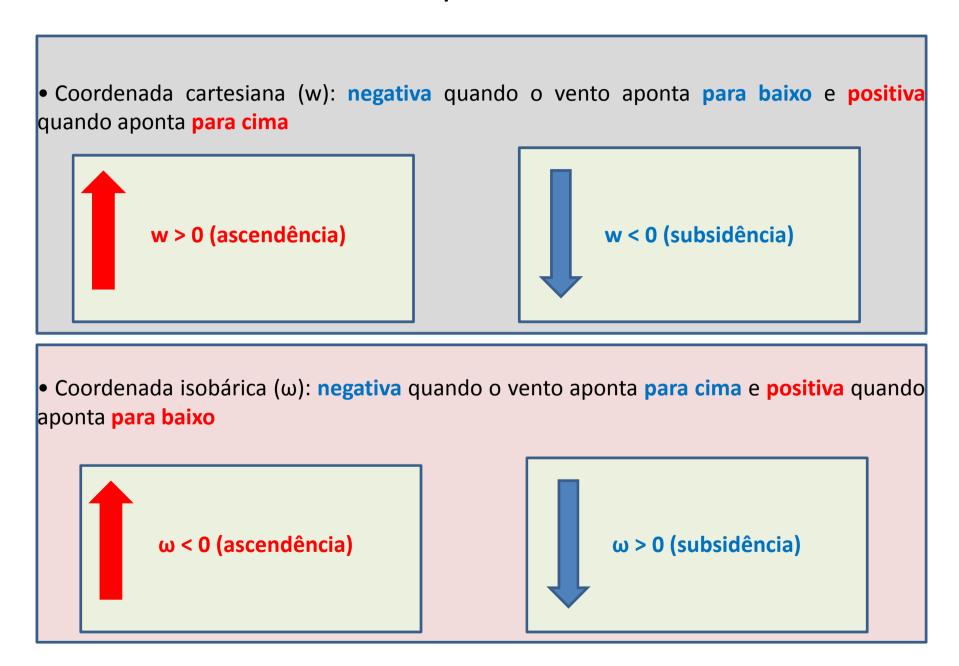


#### u – vento zonal (leste-oeste); v – vento meridional (norte-sul)

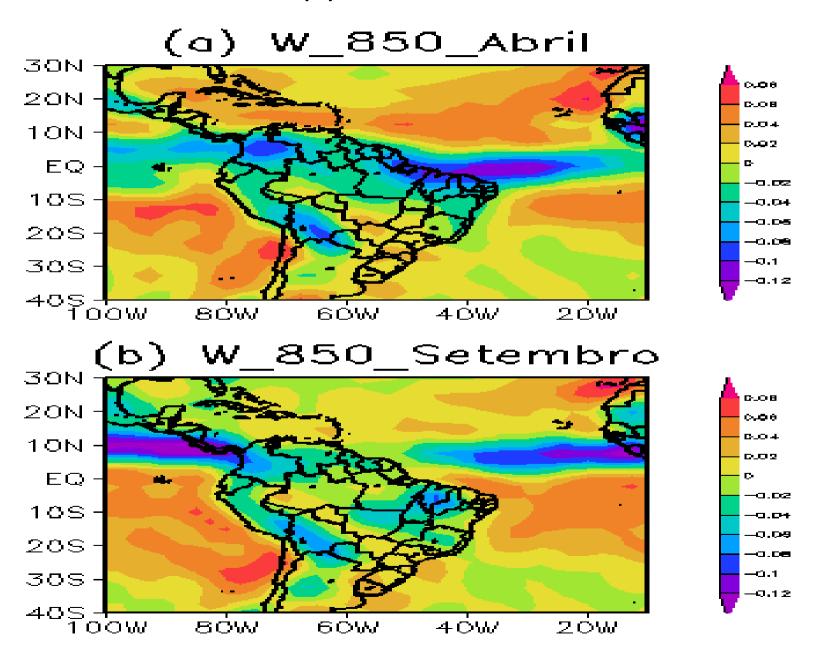
Exemplo: climatologia (1979-2014) de setembro



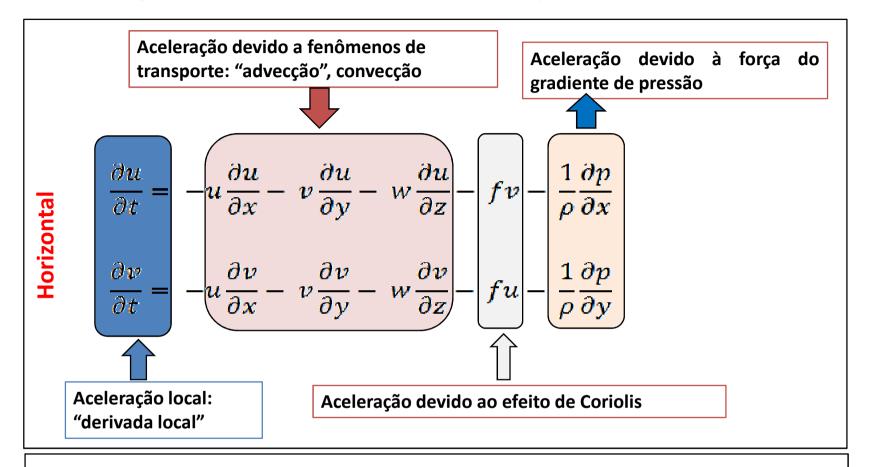
#### Análise do sinal do vento vertical por sistema de coordenada



#### Vento vertical (ω) em coordenadas isobáricas



#### Segunda Lei de Newton "nas direções x, y, z"

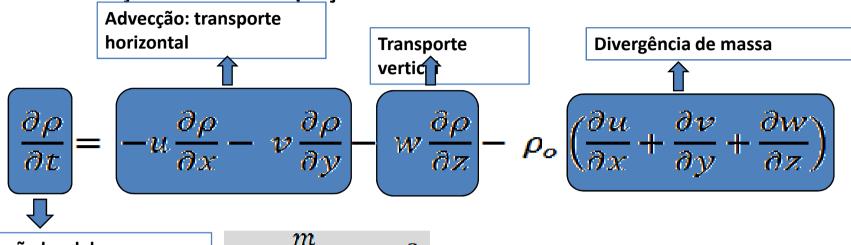


$$\frac{\partial w}{\partial t} = -u \frac{\partial w}{\partial x} - v \frac{\partial w}{\partial y} - w \frac{\partial w}{\partial z} - g - \frac{1}{\rho} \frac{\partial p}{\partial z}$$

Aceleração devido à força de atração gravitacional

- Usando o conceito de derivada total (ou derivada substantiva ou derivada material);  $\frac{D}{Dt} = \frac{\partial}{\partial t} + u \frac{\partial}{\partial x} + v \frac{\partial}{\partial y} + w \frac{\partial}{\partial z}$
- Calculando o efeito de Coriolis: função da latitude e da velocidade de rotação da terra;
- Incluindo a desaceleração devido ao atrito (tensão de cisalhamento)  $\frac{Du}{Dt} = -\frac{1}{\rho} \frac{\partial p}{\partial x} + 2\Omega v sen(\varphi) + F_{rx}$ Efeitos do atrito no escoamento  $\frac{Dv}{Dt} = -\frac{1}{\rho} \frac{\partial p}{\partial y} 2\Omega u sen(\varphi) + F_{ry}$   $\frac{Dw}{Dt} = -\frac{1}{\rho} \frac{\partial p}{\partial x} + g + F_{rx}$   $\frac{Dw}{Dt} = -\frac{1}{\rho} \frac{\partial p}{\partial x} + g + F_{rx}$

2. Conservação de massa: equação da continuidade



Variação local da massa específica do ar

$$\rho_o = \frac{m}{v} \; (kg/m^3)$$

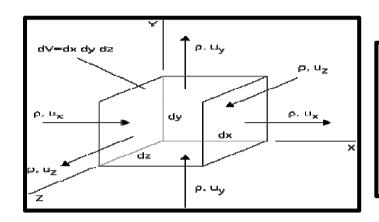
$$\frac{1}{\rho_o} \frac{D\rho}{Dt} + \left( \frac{\partial u}{\partial x} + \frac{\partial v}{\partial y} + \frac{\partial w}{\partial z} \right) = 0$$

Usando o conceito de derivada total: a variação total de massa é compensada pela divergência do fluxo.

$$\left(\frac{\partial u}{\partial x} + \frac{\partial v}{\partial y} + \frac{\partial w}{\partial z}\right) = 0$$

Para fluidos incompressíveis: a variação no tempo da umidade específica é nula.

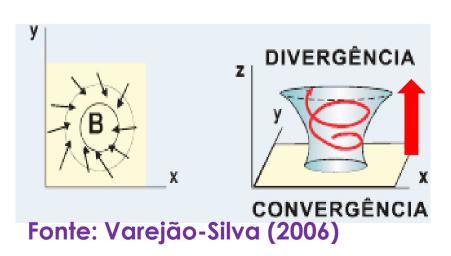
#### 2. Conservação de massa: interpretação física e aplicação em meteorologia

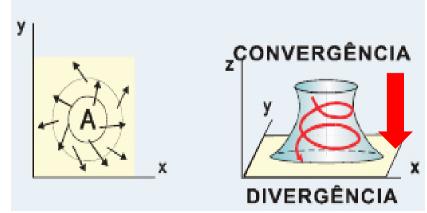


**Fisicamente** reflete o balanço entre os fluxos que "entram" e "saem" nas três direções. Ou seja, não é possível criar nem destruir a massa no volume de controle, apenas transportá-la de um lado para outro.

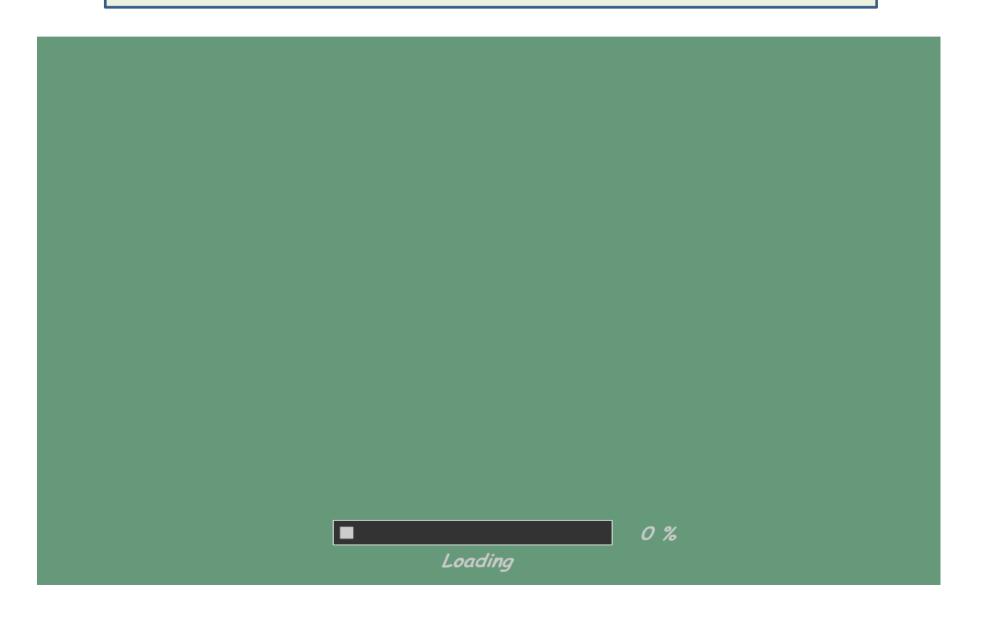
**Em meteorologia/modelagem** existem muitas aplicações, uma das mais conhecidas são os movimentos de escala sinótica em torno de centros de pressão.

Exemplo: Circulação ciclônica e anti-ciclônica no Hermisfério Sul





Ciclones (baixa pressão) e anticiclones (alta pressão) L (low) e H (high)



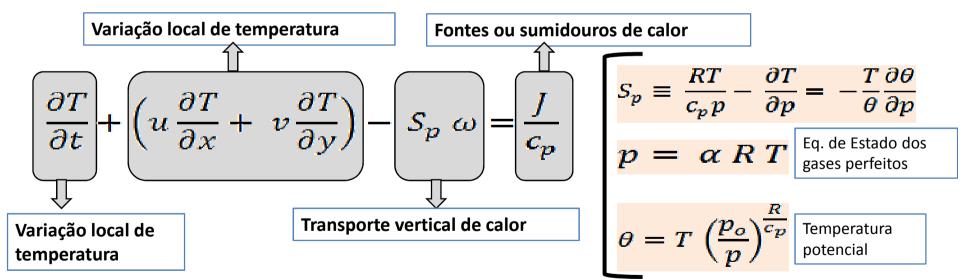
#### 3. Equação da energia termodinâmica

$$dq=c_{v}dT+pdlpha$$
 Primeira Lei da termodinâmica

$$c_{\nu}dT + pd\alpha = c_{p}dT - \alpha dp$$

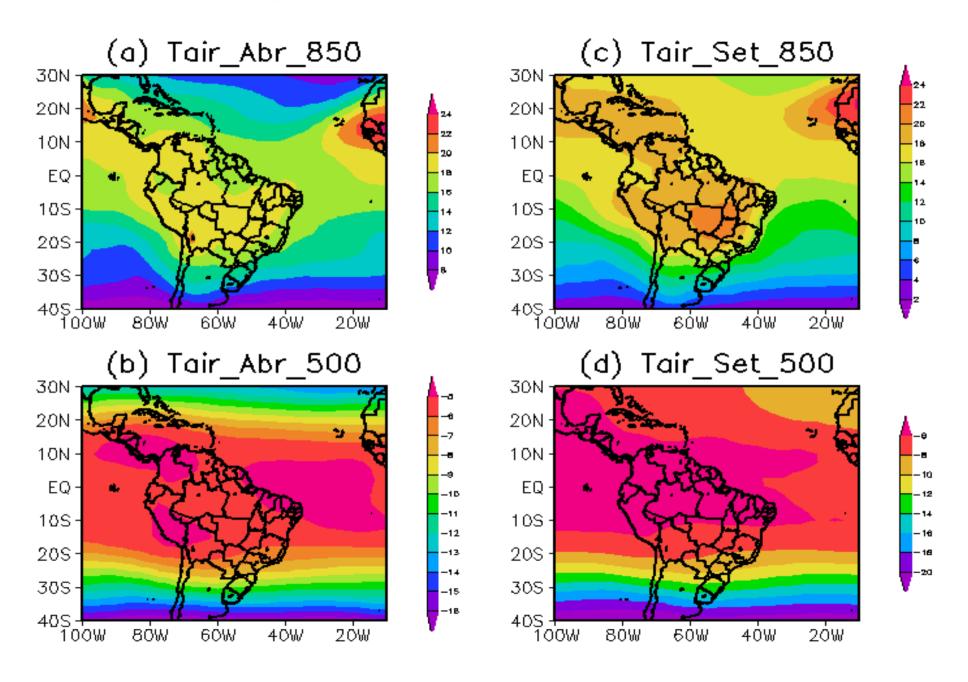
- Pode ser escrita dessa forma
- ver Holton (2006)

$$c_{p}\left(\frac{\partial T}{\partial t}+u\frac{\partial T}{\partial x}+\right.\left.v\frac{\partial T}{\partial y}+\right.\left.\omega\frac{\partial T}{\partial p}\right)-\right.\alpha\omega=J\qquad \stackrel{\bullet}{\bullet} \text{ Usando derivada total } _{\bullet}\text{ ver Holton (2006)}$$



Cv – calor específico a volume constante; Cp – calor específico a pressão constante; R – constante do ar (considerado como gás ideal);  $\omega$  velocidade vertical em Pa/s; J – fontes de calor;  $\alpha$  – volume específico.

#### Temperatura do ar em diferentes níveis verticais



#### O conjunto de "equações primitivas": núcleo dinâmico do modelo

$$\frac{Du}{Dt} = -\frac{1}{\rho} \frac{\partial p}{\partial x} + 2\Omega v sen(\varphi) + F_{rx}$$

$$\frac{Dv}{Dt} = -\frac{1}{\rho} \frac{\partial p}{\partial y} - 2\Omega u sen(\varphi) + F_{ry}$$

$$\frac{Dv}{Dt} = -\frac{1}{\rho} \frac{\partial p}{\partial v} - 2\Omega usen(\varphi) + F_{ry}$$

$$\frac{Dv}{Dt} = -\frac{1}{\rho} \frac{\partial p}{\partial x} + g + F_{rx}$$

$$\frac{1}{\rho} \frac{\partial p}{\partial x} + \frac{\partial p}{\partial x} +$$

$$\frac{1}{\rho_o} \frac{D\rho}{Dt} + \left( \frac{\partial u}{\partial x} + \frac{\partial v}{\partial y} + \frac{\partial w}{\partial z} \right) = 0$$

"massa": Conservação de umidade, poluição etc.

$$\frac{\partial T}{\partial t} + \left(u\frac{\partial T}{\partial x} + \upsilon\frac{\partial T}{\partial y}\right) - S_p \ \omega = \frac{J}{c_p}$$
 Temperatura (energia)

$$p = \alpha R T$$

**Prognóstico** 

Pressão: diagnóstico

sendo: 
$$\frac{D}{Dt} = \frac{\partial}{\partial t} + u \frac{\partial}{\partial x} + v \frac{\partial}{\partial y} + w \frac{\partial}{\partial z}$$

Vento

#### **Questões importantes**

- as variáveis "dinâmicas" do modelo são: u (m/s), v (m/s), w(m/s), q ("massa")(g/m3), T (K), P (hPa);
- são 6 variáveis e 6 equações; portanto, o sistema não é inconsistente;
- em alguns modelos a equação da energia termodinâmica é escrita em termos da derivada parcial da pressão, sendo assim a pressão é prognosticada;
- as equações do núcleo dinâmico do modelo são não-lineares e não possuem solução geral analítica; portanto, devem ser resolvidas através de métodos numéricos;
- quaisquer outras variáveis que se pretende prever ou simular devem ser função dessas cinco. Esse procedimento é chamado de "parametrização";
- além das parametrizações é necessário que essas equações sejam "influenciadas" pelas condições de contorno. Esse procedimento é, normalmente, chamado de "acoplamento".