

## 11.1 CONVEÇÃO DE CALOR

- Considerando:
- escoamento laminar bidimensional
  - fluido incompressível
  - propriedades variáveis ( $\rho, u, v, \eta, k$ )
  - coordenadas cartesianas

o modelo matemático de problemas de convecção (forçada/natural) é dado por:

Eq. Conservação da massa:  $\frac{\partial p}{\partial t} + \frac{\partial}{\partial x}(pu) + \frac{\partial}{\partial y}(pv) = 0 \quad (11.1)$

Eq. Conservação da quantidade de movimento linear na direção x (QMLx):

$$\frac{\partial(pu)}{\partial t} + \frac{\partial}{\partial x}(pu^2) + \frac{\partial}{\partial y}(pvu) = -\frac{\partial p}{\partial x} + \frac{\partial}{\partial x}\left(u\frac{\partial u}{\partial x}\right) + \frac{\partial}{\partial y}\left(u\frac{\partial u}{\partial y}\right) \quad (11.2)$$

QMLy:

$$\frac{\partial(pv)}{\partial t} + \frac{\partial}{\partial x}(puv) + \frac{\partial}{\partial y}(pv^2) = -\frac{\partial p}{\partial y} + \frac{\partial}{\partial x}\left(v\frac{\partial v}{\partial x}\right) + \frac{\partial}{\partial y}\left(v\frac{\partial v}{\partial y}\right) + \underbrace{\rho g \beta(T - T_\infty)}_{\text{força de empuxo}} \quad (11.3)$$

Eq. Conservação da energia térmica:

$$4\frac{\partial(\rho T)}{\partial t} + 4\frac{\partial}{\partial x}(\rho u T) + 4\frac{\partial}{\partial y}(\rho v T) = \frac{\partial}{\partial x}\left(k\frac{\partial T}{\partial x}\right) + \frac{\partial}{\partial y}\left(k\frac{\partial T}{\partial y}\right) + \dot{q} \quad (11.4)$$

onde

$T$  = temperatura

$c_p$  = calor específico à pressão constante

$k$  = condutividade térmica

$\dot{q}$  = geração de calor por unidade de volume

$g$  = módulo da aceleração gravitacional (constante)

$T_\infty$  =  $T$  de referência

$\beta$  = coeficiente de expansão térmica =  $-\frac{1}{P} \left( \frac{\partial P}{\partial T} \right)_P$  (para gases perfeitos,  $P = \rho RT \rightarrow \beta = \frac{1}{T}$ )

~~As outras variáveis seguem as definições das figuras~~

$x, y$  = coordenadas espaciais

$t$  = tempo

$u, v$  = componentes do vetor velocidade ( $\vec{V}$ ) nas direções  $x$  e  $y$

$p$  = pressão estática

$\eta$  = viscosidade absoluta

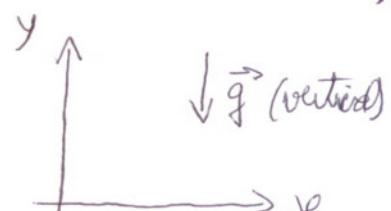


Fig. 11.1 Orientação de  $\vec{g}$ .

INCOGNITAS:  $u, v, \rho, T$

O termo  $\rho g \beta (T - T_{\infty})$  da Eq. (II.3) representa a aproximação de Boussinesq para convecção natural. [esplique ≠ entre convecção forçada/natural]. Ela é usada para considerar  $\rho$  constante ~~mas~~ em problemas de convecção natural cujo movimento <sup>de fluido</sup> é causado pelas diferenças de  $\rho$  devido às variações de  $T$ .

A discretização das Eqs. (II.1) a (II.4) pode ser feita conforme visto no Cap. II, observando-se:

$$\int_V \rho g \beta (T - T_{\infty}) dV \approx \rho g \beta_p (T_p - T_{\infty}) \Delta V_p \Delta y \quad (II.6)$$

- deve-se usar  $(c_p)_p$  na integração da Eq. (II.4)

Algoritmo resumido para solução de regime pluvial:

- 1) ler os dados e fazer inicializações para  $t = 0$
- 2) estimar  $U_p^*, V_p^*, P_p^*$  e  $T_p^*$  em  $t + \Delta t$
- 3) calcular os coeficientes e fontes da DMLx e DMLy
- 4) resolver a DMLx obtendo  $U_p^*$
- 5) " " " DMLy " "  $V_p^*$
- 6) calcular  $U_e^*$  e  $V_n^*$
- 7) calcular os coeficientes e fontes da MASSA
- 8) resolver a MASSA obtendo  $P_p^*$
- 9) corrigir  $U_p^*, V_p^*, U_e^*, V_n^*$  e  $P_p^*$  com  $P_p^*$  obtendo  $U_p, V_p, U_e, V_n$  e  $P_p$
- 10) calcular os coeficientes e fontes da ENERGIA
- 11) resolver a ENERGIA obtendo  $T_p$
- 12) voltar ao item 2 até satisfazer algum critério de convergência
- 13) pós-processamento

CICLOS:

- a) MASSA: itens 7 a 9 (recomenda-se repetir 2 ou 3 vezes, normalmente)
- b) TRANSIENTE: itens 2 a 11 devem ser repetidos até satisfazer algum critério

12 SET 06

CFD-I / AP. II ④

O algoritmo acima é indicado para problemas de convecção natural, convecção forçada mixta (forçada e natural) e hidrodinâmicos (MASSA + DML ~~000~~)

convecção forçada mixta (forçada e natural) e hidrodinâmicos com u com  $U(T)$ . No caso particular de problemas de convecção forçada com u constante, pode-se obter a convergência de  $u, v$  e  $p$  (ciclos 2 a 9) e depois resolver  $T$  (ciclos 10 e 11).

N.3

## MODELO R-E PARA ESCOAMENTOS TURBULENTOS

- FLUIDO INCOMPRESSÍVEL
- ESCOAMENTO TURBULENTO
- ESTADO PERMANENTE
- ESCOAMENTO BIDIMENSIONAL
- escoramento isotérmico

$$\frac{\partial}{\partial x} (\rho u \phi) + \frac{\partial}{\partial y} (\rho v \phi) = \frac{\partial}{\partial x} \left( \rho \phi \frac{\partial \phi}{\partial x} \right) + \frac{\partial}{\partial y} \left( \rho \phi \frac{\partial \phi}{\partial y} \right) + S^{\phi} \quad (II.27)$$

ONDE

	$\bar{u}$	$\bar{v}$	$\bar{\rho} \phi$	$S^{\phi}$	
MASSA	1	0	0		(II.28)

QMLSC	$U$	$u_{ef}$	$-\frac{\partial P}{\partial x} + \frac{\partial}{\partial x} \left( u_{ef} \frac{\partial U}{\partial x} \right) + \frac{\partial}{\partial y} \left( u_{ef} \frac{\partial U}{\partial y} \right)$		(II.29)
-------	-----	----------	--	--	---------

BMLY	$V$	$u_{ef}$	$-\frac{\partial P}{\partial y} + \frac{\partial}{\partial x} \left( u_{ef} \frac{\partial V}{\partial x} \right) + \frac{\partial}{\partial y} \left( u_{ef} \frac{\partial V}{\partial y} \right)$		(II.30)
------	-----	----------	--	--	---------

ENERGIA CINÉTICA TURBULENTA	$k$	$\frac{u_t}{f_k} + u$	$P(P^k - \epsilon)$		(II.31)
-----------------------------	-----	-----------------------	---------------------	--	---------

DISSIPAÇÃO DE $E$	$\epsilon$	$\frac{u_t}{f_\epsilon} + u$	$P \frac{\epsilon}{k} (C_1 P^k - C_2 \epsilon)$		(II.32)
-------------------	------------	------------------------------	---	--	---------

ONDE

$$u_{ef} = u_t + u \quad (II.33)$$

$$u_t = \rho c_u \frac{k^2}{\epsilon} \quad (II.34)$$

$$P^k = u_t \left[ 2 \left( \frac{\partial U}{\partial x} \right)^2 + 2 \left( \frac{\partial V}{\partial y} \right)^2 + \left( \frac{\partial U}{\partial y} + \frac{\partial V}{\partial x} \right)^2 \right] \quad (II.35)$$

CONSTANTES:

$$\left. \begin{array}{l} c_u = 0.09 \\ f_k = 1.0 \\ f_\epsilon = 1.3 \\ C_1 = 1.44 \\ C_2 = 1.92 \end{array} \right\} \quad (II.36)$$

$\partial x, \partial y$  = direções coordenadas

$U, V$  = componentes médias do vetor velocidade em  $\partial x$  e  $\partial y$

$P$  = pressão estática média

$\rho$  = massa específica

$k$  = energia cinética turbulenta  $\propto \frac{\overline{uu} + \overline{vv}}{2}$

$\varepsilon$  = dissipação de  $k$

$\mu$  = viscosidade laminar

$\mu_t$  =  $\mu$  turulenta

$\mu_{ef}$  =  $\mu$  efetiva [centenas ou milhares de vezes  $\mu$ ]

Aproximação de alguns termos:

$$\Delta M_{Lx} : \int_{Vol} \frac{\partial}{\partial y} \left( \mu_{ef} \frac{\partial V}{\partial x} \right) dy dz \approx \left[ \left( \mu_{ef} \frac{\partial V}{\partial x} \right)_n - \left( \mu_{ef} \frac{\partial V}{\partial x} \right)_s \right] \Delta x \Delta z \quad (11.37)$$

$$\left( \frac{\partial V}{\partial x} \right)_n \approx \frac{(V_E + V_{NE} - V_W - V_{NW})}{4 \Delta x} \quad (11.38)$$

$$\Delta M_{Ly} : \int_{Vol} \frac{\partial}{\partial x} \left( \mu_{ef} \frac{\partial U}{\partial y} \right) dy dz \approx \left[ \left( \mu_{ef} \frac{\partial U}{\partial y} \right)_e - \left( \mu_{ef} \frac{\partial U}{\partial y} \right)_w \right] \Delta y \Delta z \quad (11.39)$$

$$\left( \frac{\partial U}{\partial y} \right)_e \approx \frac{(U_N + U_{NE} - U_S - U_{SE})}{4 \Delta y} \quad (11.40)$$

$$\int_{Vol} P^k dx dy dz \approx (\mu_t)_P \left\{ 2 \left( \frac{(U_E - U_W)}{2 \Delta x} \right)^2 + 2 \left( \frac{(V_N - V_S)}{2 \Delta y} \right)^2 + \left[ \frac{(U_N - U_S)}{2 \Delta y} + \frac{(V_E - V_W)}{2 \Delta x} \right]^2 \right\} \Delta x \Delta y \Delta z \quad (11.41)$$

Algoritmo:

- 1) Ler dados
- 2) Inicializar  $\rho^*$
- 3) calcular propriedades ( $u, q, k, \beta, M_t, M_{ef}$ )
- 4) resolver  $u^*$
- 5) "  $v^*$
- 6) "  $p'$
- 7) correcções com  $p'$
- 8) resolver  $k$
- 9) "  $\ell$
- 10) voltar ao item 3 até convergir
- 11) pós-processamento