"SIMULAÇÃO NUMÉRICA DO FLUXO DE CZOCHRALSKI NÃO ISOTÉRMICO"

Este exemplar corresponde a redação final da tese devidamente co<u>r</u> rigida e defendida pelo Sr.DANIEL NORBERTO KOZAKEVICH e aprovada p<u>e</u> la Comissão Julgadora.

Campinas, 08 de fevereiro de 1988

VITORIO ZAGO

Prof.Dr. JOSE VITORIO ZAGO Orientador

Dissertação apresentada ao Institu to de Matemática, Estatística e Ciência da Computação, UNICAMP, co mo requisito parcial para obtenção do Título de Mestre em Matemática Aplicada, área: Análise Aplicada.

UNICASSP BIBLIOTECA CENTRAL

AGRADECIMENTOS

Ao meu orientador, Prof.Dr. JOSÉ VITÓRIO ZAGO, pelo apoio e incentivo ao desenvolvimento de meu trabalho.

Aos professores e colegas do curso de Pós-Graduação, do Departamento de Matemática Aplicada do IMECC-UNICAMP pela convivê<u>n</u> cia oferecida.

Aos meus colegas do Departamento de Matemática y Estadística de la Facultad de Economía de la Universidad del Comahue, pelo esforço realizado, sem o gual, este trabalho não teria sido concretizado.

Ao CAPES e UNICAMP, pelo apoio financeiro.

INDICE

NOTAÇÃO	i
RESUMO	iv
Capítulo I - UMA SÍNTESE DESCRITIVA	
1.1 - Introdução	ĺ
1.2 - A bibliografia consultada	4
1.3 - Descrição do trabalho	5
1.4 - Condições de fronteira e parâmetros físi-	
cos e geométricos	7
Capítulo II - OS FLUXOS NA FASE LÍQUIDA	
2.1 - As equações do escoamento	9
2.2 - As equações em coordenadas cilíndricas po	
lares	13
2.3 - A aproximação de Boussinesg	17
2.4 - Análise dimensional	18
2.5 - A função corrente - vetor vorticidade	20
Capítulo III - AS FORMULAÇÕES	
3.1 - As formulações variacionais dos elementos	
finitos	-
3.1.1 - Um exemplo introdutório	24
3.1.2 - A formulação pelos resíduos ponderados	24
3.1.3 - A formulação por minimização	26
3.1.4 - Formulação aproximada	26
3.2 - Elementos finitos mistos	
3.2.1 - Minimização de funcionais	28
3.2.2 - Minimização com restrições	29
3.2.3 - O problema de Stokes	30
3.2.4 - Aproximação por elementos finitos	33
3.3 - Quadrados Minimos	

3.3.1.1 - Solução pelos guadrados mínimos para o problema de Dirichlet não linear..... 34 3.3.1.2 - Solução para as equações de Navier-Stokes..... 37 3.3.2 - Formulação com divergência livre..... 39 3.3.3 - Metodo de penalidade..... 40 3.3.4 - Formulação de variacionais para a função corrente vetor vortici dade..... 42 3.4 - Formulação variacional mista para o escoamento não isotérmico 3.4.1 - Caso estacionário..... 43 3.4.2 - Formulação aproximada..... 45 3.4.3 - Caso não estacionário..... 46 Capítulo IV - OS MÉTODOS NUMÉRICOS E AS TÉCNICAS COMPUTACIONAIS 4.1 - A resolução aproximada para o caso estacionário.. 52 4.2 - As funções de interpolação..... 59 4.3 - O método frontal..... 62 Capítulo V - RESULTADOS E CONCLUSÕES 5.1 - Testes 5.1.1 - Escoamento de Poiseville..... 65 5.1.2 - Simulação com um sólido..... 65 5.1.3 - Convecção natural com solução exata 66 5.2 - Análise dos resultados..... 70 5.3 - Descrição das principais subrotinas e va riáveis...... 78 5.4 - Propostas de trabalhos futuros..... 85

Apêndice I

		·	
	A.1.1 -	Alguns espaços de funções	88
	A.1.2 -	Uma Triangularização	89
	A 1 3 -	O produto tensorial	00
·	A.1.7 -		89
	A.I.4 -	A formula de Green-Ostrogradski	89
Apêndice II			91
	A.2.1 -	Os coeficientes do sistema(4.1.8-12)	91
Dibli a ann fia			• •
Bibilografia		• • • • • • • • • • • • • • • • • • • •	93
		· · · ·	
- · ·			
• •			
		· · · ·	
•			
· .			
		•	
		х.	
		· · · · · · · · · · · · · · · · · · ·	

•

NOTAÇÃO

: coordenada radial [m] r e: coordenada angular [rad] z : coordenada axial [m] t : coordenada temporal [seg] u : velocidade radial [m/seg] v : velocidade angular [m/seg] : velocidade axial [m/seg] u : vetor campo velocidade (u,v,w) : pressão [N/m²] : temperatura [°K] т : tensor de tensões [N/m²] σ ζ: tensor de tensão viscoso [N/m²] D : tensor de deformação [l/seg] \vec{q} : vetor fluxo de calor [W/m²seg] 7 : vetor função corrente : vetor vorticidade : função corrente : vorticidade : função de dissipação Φ. $\overline{\mathbf{v}}$: energia interna específica [$v/^{\circ}k.kg$] $\overset{\upsilon}{n}$: vetor unitário ($\overset{\upsilon}{e}_{r}, \overset{\upsilon}{e}_{\theta}, \overset{\upsilon}{e}_{z}$) μ_{λ} : coeficientes de viscosidade [N seg/m²] k : conductividade térmica [W/m°k]

c : capacidade calorífica a pressão constante [J/ °K Kg] ρ : densidade [Kg/m³] β : coeficiente de compressibilidade térmica [1/°K] g : aceleração da gravidade [m/seg²] f : força externa [f_r, f_θ, f_z] $\dot{\rho}_{\rm m}$: densidade à temperatura de fusão T_m : temperatura de fusão T_ : temperatura do cadinho ω_{c} : velocidade de rotação do cadinho [rad/seg] ω_s : velocidade de rotação do cristal [rad/seg] Re_c : número de Reynolds do cadinho; $Re_c = \omega_c b^2 / v$ Re_s: número de Reynolds do cristal; Re_s = $\omega_s b^2 / v$ Gr : número de Grashof; Gr = $g\beta(T_{c} - T_{m})b^{3}/v^{2}$ Pr : número de Prandtl; Pr = $v\rho c_{p}/K$ Ra : número de Rayleigh ; Ra = Gr.Pr a : raio do cristal [m] b : raio do cadinho [m] d : altura do cadinho [m] ε : parametro positivo Ω : um domínio limitado $\overline{\Omega}$: o fecho de Ω $? ou \partial \Omega : o contorno de$ Ω ∇ : operador gradiente ∇. : operador divergente

ii

$\nabla \mathbf{x}$: operador rotacional

Δ : operador laplaciano

•_

SIMULAÇÃO NUMÉRICA DO FLUXO DE CZOCHRALSKI NÃO ISOTÉRMICO

RESUMO

Na produção de cristais pela solidificação de sais fundidos, a técnica de CZOCHRALSKI é amplamente utilizada.

Os cristais obtidos por esta técnica são indicados para a construção de dispositivos de baixa potência.

Nesta técnica o sal é fundido num cadinho e mantido a uma temperatura superior a seu ponto de fusão. Uma semente do cristal é mergulhada no líquido e então puxada lentamente.

O calor latente do sal que se solidifica na interfase semente-líquido, é eliminado por conducções através do cristal.

Os três mecânismos básicos: convecção natural, rotação do ca dinho e rotação do cristal e suas combinações foram simuladas numéricamente, para um fluxo de CZOCHRALSKI. Uma solução aproximada foi obtida mediante o método dos elementos finitos mistos, utilizando elementos quadrilaterais subparamétricos com aproximações / quadráticas nas componentes da velocidade e a temperatura e linea res na pressão. As integrais são calculadas numéricamente com uma regra gaussiana de nove pontos. As equações discretizadas são resolvidas pelo método de Newton e, os sistemas lineares pelo método frontal. O fluxo é não isotérmico, incompressível, newtoniano, estacionário, tridimensional axisimétrico com fronteiras fixas.Ou tras formulações alternativas são colocadas para as equações de Navier-Stokes.

CAPÍTULO I

1.1 INTRODUÇÃO

O crescimento de cristais usando a técnica de Czochralski precisa de um conhecimento e posterior análise, dos fenômenos de transporte que ocorrem no material fundido. Uma tentativa experi mental neste sentido, apresenta dificuldades. Desta forma, a simulação numérica da fase líquida a partir das equações que regem o escoamento, serve de grande ajuda para introduzir as modificações que produzam uma melhoria na qualidade do cristal.

O processo de crescimento, básicamente, segue o seguinte es quema: um material (arsenieto de galio, silício policristalino, etc) é introduzido num cadinho onde é fundido e mantido a uma temperatu ra superior à do ponto de fusão. Uma semente de cristal é mergulhada no líquido e então puxada lentamente. A transmissão de calor por condução através da semente permite a eliminação do calor latente gerado pelo sal fundido que se solidifica na interfa ce semente-líquido. As partes mais frias que sustentam a semente são refrigeradas continuamente, permitindo o transporte de calor através da semente. Calor também é eliminado por radiação da semente para a atmosfera que envolve o cadinho.

No líquido existem dois processos principais na transmissão de calor: condução e convecção. Além da convecção natural, temos a convecção forçada gerada pela rotação de cadinho e/ou cristal. A convecção natural surge devido à presença de gradientes de tem peratura num campo gravitacional. A não-homogeneidade na densida de, sob a ação da gravidade, faz com que as partículas do fluido mais frias desçam enquanto as mais quentes tenderão a subir, gerando um movimento contínuo no seio do líquido.

2

Na simulação numérica deste tipo de fluxos, o uso do método dos elementos finitos resolve vantajosamente as dificuldades que surgem na representação das geometrias das fronteiras que evoluem com o tempo.

Analisaremos apenas o caso estacionário e obteremos result<u>a</u> dos considerando os mecanismos básicos: convecção natural, rotação do cadinho e do cristal com as possíveis combinações.

A maioria das simulações numéricas para um fluxo de Czochralski seguem a clássica configuração geométrica que se mostra na figura.



O modelo estabelecido satisfaz as seguintes hipóteses simplificadoras:

Apresenta axisimetría , ou seja, as componentes da velocid<u>a</u> de, a temperatura e a pressão não dependem da coordenada azim<u>u</u> tal; contudo a componente azimutal da velocidade aparecerá quando o cristal ou o cadinho começarem a rodar e será incluída no cálculo. Esta hipótese nos permite reduzir o dominio do fluxo a apenas duas dimensões. Além disso, neste caso, é factível re<u>s</u> tringir esse domínio apenas a metade. Também, teremos formas de visualização dos resultados, mediante gráficos em duas dimensões.

Excluímos do nosso cálculo a presença de células periódicas azimutais convectivas que foram observadas em alguns experimentos devido a hipotese de axisimetria.

A simulação está baseada na aproximação de Boussinesq , a qual estabelece que todos os coeficientes de transporte permanecerão constantes com exceção da densidade, quando esta atuar nos termos das forças de flutuação.

O calor gerado pela dissipação viscosa e o calor radiante não são considerados.

Supõe-se que o fluido é viscoso. A interface é mantida à temperatura de fusão. Na parede do cadinho temos uma dupla escolha: a temperatura pode ser fixada em toda sua extensão ou o fun do pode ser isolado. A superficie do líquido é tomada como térm<u>i</u> camente isolada.

O nosso problema pode ser caracterizado do ponto de 👘 vista

matemático como segue: achar uma solução aproximada de um sistema não linear de equações diferenciais parciais com condições de fronteiras mistas.

1.2 A BIBLIOGRAFIA CONSULTADA

Indicaremos neste parágrafo, as principais fontes bibliogr<u>á</u> ficas que foram usadas para a confecção desta tese.

Devido a que o objetivo principal a atingir neste trabalho, é uma tentativa de repetir alguns dos resultados dados em [1] o mesmo foi desenvolvido seguindo a orientação dada nessa publicação e, portanto, várias conclusões serão feitas analisando e comparando os gráficos, para as linhas de corrente e isotermas, entre os gráficos fornecidos na publicação indicada e as obtidas neste trabalho. Para isso foram usados, em geral, os mesmos valores para os parâmetros físicos e geométricos.

Por outro lado, pensando em dar continuidade aos trabalhos apresentados em [2], [3] e [4], foram considerados vários aspectos ai apontados. Aliás, este trabalho vem a complementar ao menos, em parte, os referidos, no sentido de que é levada em conta a convecção natural.

A apresentação das equações que regem o escoamento nas variáveis primitivas e através da função corrente e vetor vorticidade foi obtida de [5] e [9]. A formulãção variacional das equações para o nosso problema, foi feita, por analogía, com a

apresentada em [6], onde essa formulação é colocada para as equações de Navier-Stokes para um fluxo isotérmico. Não foi possível, na bibliografia consultada, achar uma formulação variacio nal em que se incluia a equação de energía térmica. Na sua maioria, as mais recentes publicações tratam de novas formulações das equações de Stokes e Navier-Stokes, principalmente em relação a análise de convergência e da acuidade.

Para introduzir o método dos elementos finitos foi usado [10] . A fundamentação da formulação variacional mista, a qual é usada no presente trabalho e outras formulações alternativas foram tomadas principalmente de [7] .

1.3 DESCRIÇÃO DO TRABALHO

Resumiremos o que será feito nos próximos capítulos.

No Capítulo II são colocadas as equações de escoamento para um fluido viscoso não isotérmico em forma vetorial. Novamente as equações são apresentadas em coordenadas polares. Simplifica<u>n</u> do e particularizando, obtemos as equações de Navier-Stokes e o problema de Stokes os quais também são colocadas em termos de n<u>o</u> vas variáveis: função corrente e vetor vorticidade. Por último , as equações são adimensionalizadas para que surjam os números adimensionais.

Numa forma esquemática e conceitual é apresentada no início do Capítulo III a formulação dos resíduos ponderados e o método

Ē

dos elementos finitos indicando alguns dos aspectos : computacionais. A seguir a fundamentação da formulação variacional mista é feita a partir do problema de minimização de funcionais COM restrições. Esta, e as formulações alternativas são colocadas pa ra as equações de Navier-Stokes e/ou Stokes convenientemente. Em cada caso, destacam-se vantagens e desvantagens de cada uma delas. Deve-se esclarecer, que estas últimas são tratadas de forma superficial e foram extraídas de estudos mais detalhados que podem ser encontrados na bibliografía oportunamente indicada. 0 objetivo, é, principalmente mostrar outros procedimentos alterna tivos existentes para a resolução de problemas deste tipo. Final mente, é feita a formulação variacional mista para o nosso problema no caso não-estacionário.

No Capítulo IV começamos por definir os espaços de aproxim<u>a</u> ção para a formulação variacional aproximada no caso estacionário; a seguir são introduzidas algumas simplificações e as funções testes e da base; em seguida, obtemos um sistema algébrico não-linear, e são mostrados os métodos e técnicas computacionais para sua resolução.

No último capítulo descrevemos, na primeira parte, os testes realizados; a seguir são mostrados os resultados em forma gráfica e as respectivas conclusões. No fim, são descritas as principais subrotinas usadas e colocadas propostas de novos trabalhos.

Notação, definições e cálculos auxiliares são encontrados

nos apêndices.

1.4 CONDIÇÕES DE FRONTEIRA E PARÂMETROS FÍSICOS E GEOMÉTRICOS

Colocaremos as condições de fronteira e consideraremos alguns dados e relações entre parâmetros físicos e geométricos.Pri meiramente analisaremos as condições na fronteira:

a. fundo do cadinho; 0 < r < b, z = 0

u = w = 0; $v = \omega_c \cdot r$; $T = T_c \quad ou \quad \frac{\partial T}{\partial z} = 0$

b. lateral do cadinho; r = b, 0 < z < d

u = w = 0; $v = \omega_c$, b; $T = T_c$

c. superficie livre; a < r < b,z = d

$$w = 0$$
; $\partial u/\partial z = \partial v/\partial z = \partial T/\partial z = 0$

d. cristal; a < r < b/2, z = d

$$u = w = 0; v = \omega_{c} \cdot r; T = 0$$

e. eixo de simetria ; r = 0, 0 < z < d

 $\mathbf{u} = \mathbf{v} = \mathbf{0}$; $\partial \mathbf{T} / \partial \mathbf{r} = \partial \mathbf{w} / \partial \mathbf{r} = \mathbf{0}$

Tendo em conta a equação (2.5.8), $\psi = 0$ sob todo o contorno.

Alguns dados típicos do modelo são:

a = 0.001 - 0.03m; b = 0.025 - 0.05m; d = 0.05 - 0.1m

 $\omega_{\rm s} = 0 - 10 \, \rm rpm \ ; \ \omega_{\rm c} = -50 - 50 \, \rm rpm$

Pr = 0.015 - 0.09; $Gr = 6 \times 10 - 9 \times 10$

Re = 1300 - 5350; Re = -1500 - 1500

A relação entre os parâmetros geométricos é a seguinte:

d/b = 2; a/b = 1/2

daquí podemos fixar valores para a, b e d como segue:

a = 0.02; b = 0.04; d = 0.08

Os valores para as propriedades do fluido são os seguintes:

 T_m : temperatura de fusão 1511 °K ρ : densidade (1518 °K)5.71 x 10 ° Kg/m ° β : coeficiente de compressibilidade térmica1.89 x 10 ° 4 1/° K κ : viscosidae cinemática5 x 10 ° 7 m °/s c_p : capacidade calorífica507 1/° K.Kgk: conductividade térmica15.15 w/m °K

CAPÍTULO II

2.1 AS EQUAÇÕES DO ESCOAMENTO [5], [9]

O escoamento de um meio contínuo é governado pelos principios da mecânica clássica e da termodinâmica. A aplicação das leis de conservação de massa, momento e energia fornecem as equa ções básicas para descrever o escoamento, as quais formam um co<u>n</u> junto de equações diferenciais parciais.

As formas não conservativas destas equações são respectivamente: a equação de conservação da massa:

$$D\rho/Dt + \rho \nabla \cdot \vec{u} = 0$$
 (2.1.1)

a equação de conservação do momentum:

$$\vec{Du}/Dt - \nabla \cdot \sigma = \hat{f}$$
 (2.1.2)

a equação de conservação da energia:

$$\rho D \hat{U} / D t - g : \nabla \hat{u} + \nabla \cdot \hat{q} = 0 \qquad (2.1.3)$$

onde:

$$D[]/Dt = \partial[]/\partial t + (\vec{u} \cdot \nabla[])$$

As equações acima estão baseadas numa descrição euleriana do fluido; isto é, as propriedades características do meio ρ , \vec{u} , T, etc. são consideradas como funções do tempo e do espaço num sistema de referência inercial.

Devem se acrescentar as equações constitutivas para o tensor de tensões $\underline{\sigma}$ para o vetor de fluxo de calor $\underline{\sigma}$. A relação para $\underline{\sigma}$ é expressa como a soma das contribuições do efeito est<u>á</u> tico da pressão e do tensor de tensão viscoso $\underline{\zeta}$ proveniente da deformação do fluido durante o movimento, assim:

$$\sigma = -p I + \zeta \qquad (2.1.4)$$

Estamos interessados apenas nos fluidos newtonianos; fluidos nos quais o tensor de tensão viscoso é função linear de tensor de deformação D. A expressão de ζ em termos de D e de $\nabla \vec{u}$ é:

$$Z = 2 \mu D + \lambda (\nabla, \vec{u}) I$$
 (2.1.5)

onde $\mu \in \lambda$ são coeficientes de viscosidade e D está dado por:

$$\mathbf{D} = \frac{1}{2} (\nabla \vec{\mathbf{u}} + (\nabla \vec{\mathbf{u}})^{\mathrm{T}})$$

Para o vetor \vec{q} assumimos que o fluido obedeça a lei de

11

Fourier para a condução de calor:

$$\dot{\vec{a}} = -k \nabla T \qquad (2.1.6)$$

onde k é o coeficiente de conductividade térmica.

Trataremos de um fluido incompressível que se caracteriza pela seguinte condição:

$$\nabla \cdot \vec{u} = 0$$
 (2.1.7)

O fluido é dito com divergência livre e a equação (2.1.5) simplifica-se, pela hipotese de Stokes e incompressibilidade a:

$$Z = 2 \mu D$$
 (2.1.8)

Se introduzirmos a condição de imcompressibilidade (2.1.7), também chamada equação da continuidade, na equação (2.1.1) obtemos:

$$D\rho/Dt = 0$$

cujo significado é que a densidade permanece constante na trajetória da partícula de fluido.

É necessário também considerarmos uma equação que relacione a energia interna específica com a temperatura.

$$\hat{\mathbf{U}} = \mathbf{c}_{\mathbf{p}} \mathbf{T} \tag{2.1.9}$$

onde c_{D} é a capacidade calorífica.

Substituindo nas equações da conservação do momento (2.1.2) e da energia (2.1.3) as equações constitutivas (2.1.8) e (2.1.9) correspondentemente, temos:

$$\rho D \vec{u} / D t - \nabla . (-p I + 2 \mu D) = \vec{f}$$
 (2.1.10)

$$\rho c_{p} DT/Dt - (-p I + 2 \mu D): \nabla u - k\Delta T = 0$$
 (2.1.11)

as formas conservativas das equações acima são:

$$\rho \partial \vec{u} / \partial t + \rho \vec{u} \cdot \nabla \vec{u} - \nabla \cdot (-pI + 2 \mu \vec{D}) = \vec{f}$$
 (2.1.12)

$$\rho c_{p} \partial T/\partial t + \rho c_{p} \vec{u} \cdot \nabla T - (-pI + 2 \mu D) : \nabla \vec{u} - k\Delta T = 0$$
 (2.1.13)

definimos a função dissipação viscosa como:

$$\Phi = \sigma_{:} \nabla \vec{u} = (-pI + 2 \mu D) : \nabla \vec{u}$$

que de acordo com as hipóteses simplificadoras já mencionadas , será desprezada.

Considerando a equação (2.1.12) no caso em que μ seja constante e levando em conta a equação de continuidade obtemos a

equação de Navier-Stokes.

$$\rho(\partial \vec{u}/\partial t + \vec{u}.\nabla \vec{u}) + \nabla p - \mu \Delta \vec{u} = \vec{f}$$

Para baixos números de Revnolds (Re << 1), desprezando o ter mo convectivo não linear $\vec{u}.\nabla \vec{u}$ obtemos:

$$\rho \partial \vec{u} / \partial t + \nabla p - \mu \Delta \vec{u} = \vec{f}$$

com a equação continuidade

$$\nabla \cdot \mathbf{u} = 0$$

e com condições na fronteira(por exemplo condições de Dirichlet)

$$\vec{u} = \vec{q}$$
 em $\delta \Omega$

definem o sistema de Stokes

2.2 AS EQUAÇÕES EM COORDENADAS CILÍNDRICAS POLARES [2]

Em consideração a geometria do modelo escrevemos as equações em coordenadas cilíndricas polares. Nestas coordenadas os diversos termos das equações são:

· .		•	<u>ðu</u> ðr	$\frac{1}{r}\left(\frac{\partial u}{\partial \theta} - v\right)$	<u>9 u</u> 9 z
⊽₫	Ξ.		ðr.	$\frac{1}{r}\left(\frac{\partial v}{\partial \theta} + u\right)$	<u>ə v</u> Ə z
·			9 m 9	$\frac{1}{r}\left(\frac{\partial w}{\partial \theta}\right)$	<u>9 w</u> 9 z 6

Ÿ.1	=. ב	<u>) u</u>) r	$+\frac{1}{r}$	<u>9 0</u> 9 0	+	$\frac{\mathbf{u}}{\mathbf{r}}$ +	<u>3 w</u> 3 z		
⊽p	=	(<mark>) r</mark>	$, \frac{1}{r}$	<u>9 p</u> 9 0	,	$\frac{\partial \mathbf{p}}{\partial \mathbf{z}}$)			
⊽т	Ξ	$(\frac{\partial T}{\partial r})$	$, \frac{1}{r}$	<u>ат</u> 2 ө	,	$\frac{\partial \mathbf{T}}{\partial \mathbf{z}}$)			
∆т	=	$\frac{2^2}{2r^2}$; ; +	$\frac{1}{r} \frac{\partial r}{\partial r}$	r F	$+\frac{1}{r^2}$	$\frac{\partial^2 T}{\partial r^2}$	+	$\frac{2}{2}$

Fazemos uso de uma das hipóteses simplificadoras: a axisime tria.

Para um escoamento axisimétrico, obtemos as seguintes 🔅 expressões:

<u>) u</u>) r <u>) u</u>) z -<u>v</u> r <mark>∂v</mark> ∂r <u>∂v</u> ∂z u r ⊽ū́ <u>9 m</u> 9 r <u>a w</u> a z 0

$$D = \frac{\begin{pmatrix} \frac{\partial}{\partial r} & \frac{\partial}{r} & \frac{\partial}{\partial r} & \frac{\partial}{r} \\ \frac{\partial}{\partial r} & \frac{\partial}{r} & \frac{\partial}{r} \\ \frac{\partial}{r} & \frac{\partial}{r}$$

$$\nabla \cdot \mathbf{\tilde{p}} = \left[\left(\frac{\partial}{\partial \mathbf{r}^2} + \frac{1}{r} \frac{\partial}{\partial \mathbf{r}} - \frac{\mathbf{u}}{r^2} + \frac{1}{2} \frac{\partial}{\partial \mathbf{z}^2} + \frac{1}{2} \frac{\partial^2 \mathbf{u}}{\partial \mathbf{z}^2} + \frac{1}{2} \frac{\partial^2 \mathbf{w}}{\partial \mathbf{r}} \right) \frac{1}{2} \left(\frac{\partial^2 \mathbf{v}}{\partial \mathbf{r}^2} + \frac{1}{r} \frac{\partial}{\partial \mathbf{r}} - \frac{\mathbf{v}}{r^2} + \frac{\partial^2 \mathbf{v}}{\partial \mathbf{z}^2} \right) \right]$$
$$\frac{1}{2} \left(\frac{\partial^2 \mathbf{w}}{\partial \mathbf{r}^2} + \frac{1}{r} \frac{\partial \mathbf{w}}{\partial \mathbf{r}} + \frac{\partial^2 \mathbf{u}}{\partial \mathbf{z}^2 \mathbf{r}} + \frac{1}{r} \frac{\partial \mathbf{u}}{\partial \mathbf{z}} + \frac{1}{r} \frac{\partial \mathbf{w}}{\partial \mathbf{r}} \right) + \frac{\partial^2 \mathbf{w}}{\partial \mathbf{z}^2} \right]$$

$$\Delta \vec{u} = \left[\left(\frac{\partial}{\partial r} \left(\frac{1}{r} \frac{\partial (ru)}{\partial r} + \frac{\partial^2 u}{\partial z^2} \right), \left(\partial \left(\frac{1}{r} \frac{\partial (rv)}{\partial r} + \frac{\partial^2 v}{\partial z^2} \right), \left(\frac{1}{r} \frac{\partial}{\partial r} \frac{r\partial w}{\partial r} + \frac{\partial^2 w}{\partial z^2} \right) \right]$$

$$\vec{u} \cdot \nabla \vec{u} = \left[\mu \left(\frac{\partial u}{\partial r} - \frac{v^2}{r} + \frac{w\partial u}{\partial z} \right), \left(\frac{u\partial v}{\partial r} + \frac{uv}{r} + \frac{w\partial v}{\partial z} \right), \left(\frac{u\partial w}{\partial r} + \frac{w\partial w}{\partial z} \right) \right]$$

$$\nabla \cdot \vec{u} = \frac{\partial u}{\partial r} + \frac{u}{r} + \frac{\partial w}{\partial z}$$

$$\nabla p = \left(\frac{\partial p}{\partial r}, 0, \frac{\partial p}{\partial z} \right)$$

$$\Delta T = \left(\frac{\partial T}{\partial r}, 0, \frac{\partial T}{\partial z} \right)$$

$$\vec{u} \cdot \nabla T = u \frac{\partial T}{\partial r} + w \frac{\partial T}{\partial z}$$

agora, as equações (2.1.7), (2.1.12) e (2.1.13) vão ser escritas nestes termos.

Assim teremos para a equação da continuidade:

$$\frac{\partial \mathbf{u}}{\partial \mathbf{r}} + \frac{\mathbf{u}}{\mathbf{r}} + \frac{\partial \mathbf{w}}{\partial \mathbf{z}} = 0 \qquad (2.2.1)$$

a equação do momentum para cada componente pode ser expressa como:

$$\rho \frac{\partial u}{\partial t} + \left(u \frac{\partial u}{\partial r} - \frac{v^{2}}{r} + w \frac{\partial u}{\partial z}\right) + \frac{\partial t}{\partial r} - \left(2 \frac{\partial^{2} u}{\partial r^{2}} + \frac{2}{r} \frac{\partial u}{\partial r} - 2 \frac{u}{r^{2}} + \frac{2u}{\partial z^{2}} + \frac{\partial^{2} w}{\partial r} \right) = f_{r} \qquad (2.2.2)$$

$$\rho \frac{\partial v}{\partial t} + \left(u \frac{\partial u}{\partial r} + \frac{uv}{r} + \frac{\partial r}{r} - w \frac{\partial v}{\partial z}\right) - \left(\frac{\partial^{2} v}{\partial r^{2}} + \frac{1}{r} \frac{\partial v}{\partial r} - \frac{v}{r^{2}} + \frac{\partial^{2} v}{\partial z^{2}}\right) = f_{\theta} \qquad (2.2.3)$$

$$\rho \frac{\partial w}{\partial r} + \left(u \frac{\partial w}{\partial r} + w \frac{\partial w}{\partial z}\right) + \frac{\partial p}{\partial z^{2}} - \left(\frac{\partial^{2} w}{\partial r^{2}} + \frac{1}{r} \frac{\partial w}{\partial r} + \frac{1}{r} \frac{\partial u}{\partial z} + \frac{\partial^{2} u}{\partial z \partial r} + \frac{1}{r} \frac{\partial w}{\partial r}\right) + 2 \frac{\partial^{2} w}{\partial z^{2}} = f_{z} \qquad (2.2.4)$$

$$a \text{ equação da energia é:}$$

$$\rho c_{p} \left(\frac{\partial T}{\partial t} + u \frac{\partial T}{\partial r} + w \frac{\partial T}{\partial z}\right) - k \left(\frac{\partial^{2} T}{\partial r^{2}} + \frac{1}{r} \frac{\partial T}{\partial r} + \frac{\partial^{2} T}{\partial z^{2}}\right) = 0 \qquad (2.2.5)$$

Com relação ás forças externas, apenas a força de gravidade é considerada, assim:

 $f_r = f_\theta = 0$, $f_z = \rho_g$

2.3 A APROXIMAÇÃO DE BOUSSINESQ

Em convecção livre, a variação da densidade com a temperatu ra deve ser considerada. Na aproximação de Boussinesq, todas as propriedades do fluido são independentes da temperatura com a única exceção da densidade onde ela intervêm nos termos que levam em conta as forças de flutuação do fluido. Para obter a relação densidade-temperatura fazemos o desenvolvimento de Taylor da densidade em função da temperatura, no ponto correspondente a temperatura de fusão T_m .

$$\rho = \rho (\mathbf{T}_{m}) + \frac{\partial \rho}{\partial \mathbf{T}} (\mathbf{T}_{m}) (\mathbf{T} - \mathbf{T}_{m}) + \dots$$

consideraremos somente os dois primeiros termos; assim temos:

$$\rho = \rho (1 - \beta_{\rm m} (T - T_{\rm m})) \qquad (2.3.1)$$

onde β_m . é o coeficiente de compressibilidade dofluido.

2.4 ANÁLISE DIMENSIONAL

Com a finalidade de introduzirmos números adimensionais típicos que caracterizam o escoamento, faremos a adimensionalização das equações.

Após escolhermos os parâmetros característicos obtemos as variáveis adimensionalizadas:

$$r^{*} = \frac{r}{b} , \quad z^{*} = \frac{z}{b}$$
$$u^{*} = \frac{bu}{v} , \quad v^{*} = \frac{bv}{v} , \quad w^{*} = \frac{bw}{v}$$
$$t^{*} = \frac{vt}{b^{2}}$$



Substituindo os termos correspondentes e considerando a aproximação de Boussinesq obtemos para as equações de Navier-Stokes:

$$\frac{1}{r} \frac{\partial (r^* u^*)}{\partial r} + \frac{\partial w^*}{\partial z} = 0 \qquad (2.4.1)$$

$$\frac{\partial \mathbf{u}^{*}}{\partial \mathbf{t}^{*}} + \mathbf{u}^{*} \frac{\partial \mathbf{u}^{*}}{\partial \mathbf{r}^{*}} + \mathbf{w}^{*} \frac{\partial \mathbf{u}^{*}}{\partial \mathbf{z}^{*}} - \frac{\mathbf{v}^{*2}}{\mathbf{r}^{*}} + \frac{\partial \mathbf{p}^{*}}{\partial \mathbf{r}^{*}} - \Delta^{*} \mathbf{u}^{*} + \frac{\mathbf{u}^{*}}{\mathbf{r}^{*2}} = 0 \quad (2.4.2)$$

$$\frac{\partial \mathbf{v}^{*}}{\partial \mathbf{t}^{*}} + \mathbf{u} \frac{\partial \mathbf{v}^{*}}{\partial \mathbf{r}^{*}} + \mathbf{w} \frac{\partial \mathbf{v}^{*}}{\partial \mathbf{z}^{*}} + \mathbf{u} \frac{\mathbf{v}^{*}}{\mathbf{r}^{*}} - \Delta^{*} \mathbf{v}^{*} + \frac{\mathbf{v}^{*}}{\mathbf{r}^{*2}} = 0 \qquad (2.4.3)$$

$$\frac{\partial w^*}{\partial t} + u \frac{\partial w^*}{\partial r} + w \frac{\partial w^*}{\partial z} - \frac{\partial p^*}{\partial z^*} - \Delta^* w^* = GrT^* \qquad (2.4.4)$$

$$\frac{\partial \mathbf{T}^{*}}{\partial \mathbf{r}^{*}} + \mathbf{u}^{*} \frac{\partial \mathbf{T}^{*}}{\partial \mathbf{r}^{*}} + \mathbf{w}^{*} \frac{\partial \mathbf{T}^{*}}{\partial \mathbf{z}^{*}} - \frac{1}{\mathbf{P}_{r}} \Delta^{*} \mathbf{T}^{*} = 0 \qquad (2.4.5)$$

Onde Gr e Pr são os números de Grashof e Prandtl respe<u>c</u> tivamente.

A magnitude do número de Grashof determina a importância das forças de flutuação; entretanto um número de Prandtl pequeno indica a predominância da condução sobre a convecção.

2.5 A FUNÇÃO CORRENTE-VETOR VORTICIDADE [5]

Consideremos o problema de Stokes:

 $\frac{\partial \mathbf{u}}{\partial t} - \mu \Delta \vec{\mathbf{u}} + \nabla \mathbf{p} = \vec{\mathbf{f}} ; \nabla \cdot \vec{\mathbf{u}} = 0$

com a seguinte condição na fronteira: $\vec{u} = \vec{g}$ em $\partial \Omega$

Este problema pode ser reformulado em termos do vetor vort<u>i</u> cidade:

$$\vec{w} = \nabla \vec{v} \vec{u}$$
 (2.5.1)

para isso, o operador rotacional é aplicado na equação acima e o termo que contém a pressão desaparece:

$$\rho_{\partial t}^{\partial \vec{\omega}} - \mu \Delta \vec{\omega} = \nabla x \vec{f} \qquad (2.5.2)$$

esta equação pode ser associada com uma outra em termos do vetor função corrente $\vec{\psi}$ definido por:

$$\vec{u} = \nabla \times \vec{\psi}$$
 (2.5.3)

que cumpre automaticamente com a condição de incompressibilidade $\nabla \cdot \vec{u} = 0$.

Se aplicamos o rotacional em (2.5.3) obtemos:

$$\Delta \vec{\psi} + \vec{\omega} = 0 \tag{2.5.4}$$

quando o escoamento é bidimensional, ou para fluxos tridimensionais axisimétricos, o vetor $\vec{\psi}$ tem uma componente normal ao pl<u>a</u> no do fluxo. Assim

$$\vec{\mathbf{u}} = \nabla \mathbf{x} \ (\Psi \mathbf{k}) \tag{2.5.5}$$

onde $\overset{V}{k}$ é o versor unitário normal ao plano do fluxo e ψ é uma função escalar. Neste caso, $\overset{?}{\omega} = \overset{V}{\omega k}$ e as equações (2.5.2) e (2.5.4) se transformarão em equações escalares:

$$\rho_{\partial t}^{\partial \omega} - \mu \Delta \omega = f \qquad (2.5.6)$$

$$\Delta \psi + \omega = 0 ; \qquad (2.5.7)$$

também as condições de fronteira devem ser transformadas

$$\psi_{\Gamma} = \int_{\Gamma} \vec{u} \cdot \vec{n} \, d\Gamma \qquad (2.5.8)$$

$$\frac{\partial \psi}{\partial \Omega} \bigg|_{\Gamma} = \vec{u} \cdot \vec{n} \qquad (2.5.9)$$

Assim notamos a diminuição do número de variáveis e que a pressão não aparece explicitamente.

Vamos expressar as componentes da velocidade da equação (2.5.5) como derivada de ψ em coordenadas polares

$$\vec{u} = (u,w) = \left(-\frac{1}{r}\frac{\partial \psi}{\partial z}, \frac{1}{r}\frac{\partial \psi}{\partial r}\right)$$
 (2.5.10)

onde u e w são as componentes radial e axial da velocidade. A equação de continuidade é satisfeita, já que:

$$\frac{\partial \mathbf{u}}{\partial \mathbf{r}} + \frac{\mathbf{u}}{\mathbf{r}} + \frac{\partial \mathbf{w}}{\partial \mathbf{z}} = \frac{1}{\mathbf{r}} \frac{\partial^2 \psi}{\partial z \partial \mathbf{r}} + \frac{1}{\mathbf{r}^2} \frac{\partial \psi}{\partial z} - \frac{1}{\mathbf{r}^2} \frac{\partial \psi}{\partial z} + \frac{1}{\mathbf{r}} \frac{\partial^2 \psi}{\partial z \partial \mathbf{r}}$$

Para o cálculo de ψ , derivamos em relação a z e a r respectivamente cada uma das componentes de (2.5.10)

$$\frac{\partial u}{\partial z} = \frac{1}{r} \frac{\partial^2 \psi}{\partial z^2}$$

$$\frac{\partial w}{\partial r} = -\frac{1}{r^2} \frac{\partial \psi}{\partial r} + \frac{1}{r} \frac{\partial^2 \psi}{\partial r^2}$$

obtemos:

$$\frac{\partial^2 \psi}{\partial z^2} = r \frac{\partial u}{\partial z} ; \quad \frac{\partial^2 \psi}{\partial r^2} = r \frac{\partial w}{\partial r} + w$$

e somamos as dua últimas expressões para obter:

$$\Delta \psi = -r \frac{\partial u}{\partial z} + r \frac{\partial w}{\partial r} + w \qquad (2.5.11)$$

esta equação deve ser resolvida com condições de fronteira apropriadas.

As curvas ψ constante são as linhas de corrente parar o fluxo estacionário correspondentes as trajetórias percorridas p<u>e</u> las partículas do fluido.

CAPÍTULO III

3.1 - A FORMULAÇÃO DE GALERKIN E O MÉTODO DOS ELEMENTOS FINITOS [10]

3.1.1 - Um exemplo introdutório

A fim de apresentar o método, tomamos o problema (estabelecido no capítulo anterior) de determinar a solução para a função corrente que satisfaça(2.5.11) com as correspondentes condições de fronteira. O lado direito dessa equação é calculado a partir da resolução do sistema determinado pelas equações(2.1.7), (2.1.12), (2.1.13) para o caso estacionário. O problema referido pode ser formulado assim:

achar u(x) tal que

 $-\Delta u = f \qquad \text{em} \quad \Omega ,$ $u = 0 \qquad \text{em} \quad \partial \Omega , \qquad (3.1.1.1)$

onde Ω é o domínio do fluxo e a fronteira $\partial \Omega$ é contínua.

Chamamos uma solução clássica, a uma função $u(x) \in C^2(\Omega) \cap C^0(\overline{\Omega})$ que satisfaça(3.1.1.1). Uma outra formulação deste problema, demandará menos regula ridade na solução.

3.1.2 - A formulação pelos resíduos ponderados

Suponhamos que u seja suficientemente regular, por exemplo, $u \in H^2(\Omega)$ e $f \in L^2(\Omega)$. Multiplicamos o resíduo de(3.1.1.1) por uma função teste (peso) $y \in H_0^1$ e integramos em Ω , temos

$$-\int_{\Omega} \Delta u v dx - \int_{\Omega} f v dx = 0$$

integrando por partes obtemos:

$$\int_{\Omega} \nabla u \nabla v dx = \int_{\Omega} f v dx \quad \forall \quad v \in H_{a}^{1}(\Omega)$$
 (3.1.2.1)

Nesta última forma, a exigência de continuidade sobre a solução u diminuiu e levando em conta (3.1.2.1) reformulamos o problema como s<u>e</u> gue:

Achar $u \in H_{\rho}^{1}(\Omega)$ tal que:

$$a(u,v) = (f,v) \qquad \forall \quad v \in H^{\underline{L}}(\Omega) \qquad (3.1.2.2)$$
$$L^{2}(\Omega) \qquad \forall \quad v \in H^{\underline{L}}(\Omega) \qquad (3.1.2.2)$$

sendo:

$$a(u,v) = \begin{cases} \nabla u \cdot \nabla v \, dx & e \quad (f,v) \\ \Omega & L^2(\Omega) \end{cases} = \int_{\Omega}^{f} v dx$$

Se a função $u \in H^{1}_{0}(\Omega)$ é a solução de (3.1.2.2) for suficiente mente regular ($u \in C^{2}(\Omega) \cap C^{0}(\Omega)$) ela é também solução de (3.1.1.1).

3.1.3 - A FORMULAÇÃO POR MINIMIZAÇÃO [10]

Consideremos o funcional J(v) definido em $H_{o}^{1}(\Omega)$ por

$$J(\mathbf{v}) = \frac{1}{2} \int_{\Omega} |\nabla \mathbf{v}|^2 \, d\mathbf{x} - \int_{\Omega} \mathbf{f} \, \mathbf{v} d\mathbf{x}$$

Pode ser mostrado que o problema (3.1.2.2) é equivalente ao problema de minimização:

Achar $u \in H_0^1(\Omega)$ tal que

$$J(u) \leq J(v) \quad \forall \quad v \in H^{\perp}_{o}(\Omega)$$

3.1.4 - Formulação aproximada

Faremos a formulação aproximada de (3.1.2.2); isto é, formularemos o problema num subespaço de dimensão finita V C $H^1_0(\Omega)$ para obter u_h (uma solução aproximada de u) conhecida como a apro<u>v</u>ximação de Galerkin.

Consideremos uma base de V_{h} , $\{\phi_{i}(x)\}_{i=1}^{N}$; a solução aproxima da u_{h} pode ser escrita em termos dessa base:

$$u_{h} = \sum_{i=1}^{N} \alpha_{i} \phi_{i}(x) \qquad (3.1.4.1)$$

e deve satisfazer a equação:
$$a(u_h, v_h) = (f, v_h)$$
 $v_h \in v_h$. (3.1.4.2)

Considerando (3.1.4.1) temos:

$$\begin{array}{c} N\\ a(\Sigma \ \alpha_{i}\phi_{i}, \phi_{j}) = (f,\phi_{j}) \quad 1 \leq j \leq N\\ i=1 \end{array}$$

agora o problema torna-se o de achar $\dot{\alpha} = (\alpha_1, \dots, \alpha_N)$ que sa tisfaça

$$A \dot{\alpha} = \dot{b}$$
 (3.1.4.3)

onde A é uma matriz cujos elementos são dados por:

$$(a_{ij}) = a(\phi_i, \phi_j)$$

e as componentes de b por

$$(b_{j}) = (f, \phi_{j})$$

Para que o sistema (3.1.4.3) seja de fácil resolução, devem ser levadas em conta algumas considerações relativas à construção do subespaço de aproximação V_h . O método dos elementos finitos fornece uma técnica para a construção das funções da base ϕ_i . O domínio Ω é aproximado por Ω_h formado pela união de subregiões simples (triangulares ou quadrangulares), chamados de elementos finitos.

Assim

$$\Omega \cong \Omega_{h} \quad e \quad \overline{\Omega}_{h} = \bigcup_{\substack{h \\ e = 1}}^{E} \overline{\Omega}_{e}$$

onde E é o número de elementos Ω_e

As funções ϕ_i são polinômios por partes construidos median te polinomios definidos em cada elemento (as funções de forma) de modo que o suporte de ϕ_i seja compacto.

3.2 - ELEMENTOS FINITOS MISTOS [7]

3.2.1 - Minimização de funcionais

Consideremos um funcional J definido sobre um espaço de Hilbert $(H^{m}(\Omega); H^{m}_{0}(\Omega)$ são exemplos típicos) com um produto interno (.,.) e norma $| \cdot | \cdot | = \sqrt{(.,.)}$. Desejamos achar $u \in H$ tal que:

 $J(u) \leq J(v)$ $v \in H$ $J:H \rightarrow R$ (3.2.1.1)

Se J é diferenciável (no sentido de Gâteaux) é possível cal cular a primeira variação de Gâteaux de J através de:

$$\langle J'(u), v \rangle = \lim_{\varepsilon \to 0} (J(u+\varepsilon v) - J(u))/\varepsilon$$
 (3.2.1.2)

onde <.,.> denota a dualidade em $H^*x H_*$ observe que se $H^* \in O$ dual topológico de H então $J'(u) \in H^*$.

O funcional J possui um <u>ponto crítico</u> em u∈H se a primeira variação de J se anula em u , ou seja

 $\langle J'(u), v \rangle = 0 \quad \forall \quad v \in H$ (3.2.1.3)

o que é equivalente a:

$$J^{\dagger}(\mathbf{u}) = 0 \qquad (3.2.1.4)$$

3.2.2 - Minimização com restrições

No parágrafo anterior o funcional era minimizado em todo o espaço H; freguentemente encontramos problemas nos guais a minimização é feita apenas num subconjunto de H gue satisfaz certas restrições tais como:

$$Bu = g \qquad B:H \neq Q \qquad (3.2.2.1)$$

onde Béum operadorlinear contínuo H e Q são espaços de Hilbert.

O método dos multiplicadores de Lagrange nos permite ..minimizar outro funcional sobre o espaço total H. Introduzimos o espaço Q*(o dual de Q, o qual denominamos de espaço dos multiplicadores de Lagrange); e um novo funcional

L:Hx Q* → R definido por

$$L(v,q) = J(v) + [q, Bv - q]$$
 (3.2.2.2)

onde [.,.] e a dualidade entre Q* x Q

A primeira variação em (u,p) ∈ H x Q* é .

$$< L'(u,p), (v,q) > = < J'(u), v > + [p,Bv] + [q,Bu-g]$$
 (3.2.2.3)
H x Q*

onde <.,.> H x Q* é a dualidade entre (H x Q*)* x (H x Q*).

Exigindo que (u,p) seja tal que $\langle L'(u,p), (v,q) \rangle$ se anule para todo $(v,q) \in H \times Q^*$ obtemos a formulação variacional:

$$\langle J'(u), v \rangle + [p, Bv] = 0 \quad \forall \quad v \in H$$

$$[\alpha, Bu-g] = 0 \quad \forall \quad q \in Q^*$$
 (3.2.2.4)

onde a primeira componente <u>u</u> é a solução do problema com restrições.

3.2.3 - O Problema de Stokes

Consideremos fluxo bidimensional de um fluido imcompress<u>í</u> vel newtoniano fluindo lentamente; se o domínio do fluxo é regular e limitado, energía total é

$$\mathbf{J}(\vec{\mathbf{v}}) = \frac{1}{2} \int_{\Omega} (\mu \ \nabla \vec{\mathbf{v}}; \nabla \vec{\mathbf{v}} - 2\vec{\mathbf{f}}, \vec{\mathbf{v}}) \ d\mathbf{x} , \qquad (3.2.3.1)$$

sendo \vec{v} é a velocidade

onde assuminos que $\vec{v}|_{\Gamma} = 0$, e $\vec{E} \in (L^2(\Omega))^2$.

Neste caso, o espaço das funções admissíveis é $(H_0^1(\Omega))^2$. Já que o fluido é incompressível, a nossa restrição é:

$$\nabla \cdot \mathbf{v} = 0 \quad \text{em} \quad \Omega$$

o que significa que o operador de restrições B está dado por:

$$B\vec{v} = \nabla \cdot \vec{v} , \quad B: (H_0^1(\Omega))^2 \longrightarrow L^2(\Omega) ; \qquad (3.2.3.2)$$

e podemos tomar $Q = Q^* = L^2(\Omega)$, e então

$$\left[\begin{array}{c} \alpha , B \overrightarrow{v} \right] = \int_{\Omega} \alpha \ \nabla , \overrightarrow{v} \ dx = (\alpha , B \overrightarrow{v}) \qquad (3.2.3.3)$$

onde $(\alpha, B\vec{v})$ é o produto interno em L²(Ω); se $\underline{\sigma}$ é suficientemente regular

$$\left[\alpha, B\vec{v}\right] = \int_{\Omega} \nabla \alpha \cdot \vec{v} \, dx \quad (3.2.3.4)$$

Para a formulação do método dos multiplicadores de Larange introduzimos:

L:
$$(H^{1}_{0}(\Omega))^{2} \times L^{2}(\Omega) \longrightarrow R$$

$$L(v,q) = J(v) + [q, B\vec{v}]$$
 (3.2.3.5)

considerando a primeira variação e a condição necessária para pon to crítico, o valor estacionário de L em $(\vec{u}, p) \in H \times Q$ deve satisfazer o sistema:

$$\int_{\Omega} \mu \nabla \vec{u} : \nabla \vec{v} \, dx - \int_{\Omega} \vec{v} \cdot \vec{v} \, dx = \int_{\Omega} \vec{f} \cdot \vec{v} \, dx \quad \forall \quad \vec{v} \in (H^{1}_{o}(\Omega))^{2} (3.2.3.6)$$

e se u e p são suficientemente regulares, viâ fórmula de Green obtemos a formulação clâssica do problema

ſ

 $\nabla \cdot \vec{u} = 0$ em Ω (3.2.3.8) $\vec{u} = 0$ em $\partial \Omega$

o multiplicador de Lagrange tem uma interpretação física: é a pres são do fluido; que é determinada menos de uma constante.

3.2.4 - APROXIMAÇÃO POR ELEMENTOS FINITOS

O método dos elementos finitos baseado nas formulações por multiplicadores de Lagrange são chamados de métodos de elementos finitos mistos. Nesses métodos procedemos de maneira usual, construindo subespaços de dimensão finita H^h de $(H^1)^2$ e Q^h de H^1 . A única peculiaridade nesta formulação é que devemos — aproximar em cada elemento a solução u e o multiplicador de Larange.

A nossa aproximação consiste em achar $\{\vec{u}_h, P_h\} \in \mathbb{H}^h \times Q^h$ tal que:

$$\int_{\Omega} \mathbf{u} \, \nabla \vec{\mathbf{u}}_{h} : \nabla \vec{\mathbf{v}}_{h} \, d\mathbf{x} + \int_{\Omega} \nabla \mathbf{p}_{h} \cdot \vec{\mathbf{v}}_{h} d\mathbf{x} = \int_{\Omega} \vec{\mathbf{f}} \cdot \vec{\mathbf{v}}_{h} d\mathbf{x} \neq \vec{\mathbf{v}}_{h} \in \mathbf{H}^{h} \quad (3.2.4.1)$$

$$\nabla \boldsymbol{\alpha}_{h} \cdot \boldsymbol{\hat{u}}_{h} d\mathbf{x} = 0 \qquad \mathbf{f}_{h} \in \boldsymbol{Q}^{h} \qquad (3.2.4.2)$$

Para que o problema discreto não apresente problemas de est<u>a</u> bilidade e convergência quando $h \rightarrow 0$ os subespaços de aprox<u>i</u> mação H_h e Q^h devem ser escolhidos de tal maneira que satisfaçam uma condição de compatibilidade. Essa condição, que é um r<u>e</u> querimento crítico para a estabilidade do método, é a satisfação da inecuação de BABUSKA-BREZZI.

Para esse fim, as aproximações da velocidade \dot{u}_h e da pressão p_h devem ser construídas seguindo as seguintes regras: a: - na construção da malha podem ser usados elementos Ω_e trian

gulares ou retangulares.

b. - as aproximações para a velocidade e a pressão devem ser conformes (C^0).

c. - i) se o elemento é triangular (u_h, v_h) são polinomios quadráticos por partes completos em x, v e p_h é linear.

ii) se o elemento é quadrangular, (u_h, v_h) são produtos tensoriais de polinómios quadráticos e \underline{p}_h é bilinear.

O esquema da aproximação usado neste trabalho está ilustrado na figura abaixo:



Pode ser mostrado que as velocidades de convergência são de ordem ótima com esta escolha.

3.3.1 - QUADRADOS MÍNIMOS [6]

3.3.1.1 - <u>Solução pelos cuadrados mínimos para o problema de Di-</u> richlet não linear. A fim de introduzir o método para a solução de problemas não lineares em mecânica dos fluidos, consideraremos primeiramente um problema mais simples: o problema de Dirichlet não linear, que se rã formulado usando o método dos quadrados mínimos juntamente com o método do gradiente conjugado.

O problema modelo pode ser colocado assim: achar $u \in H^{1}_{0}(\Omega)$ tal que:

$$\Delta \mu - T(u) = 0$$
 em Ω (3.3.1.1)

 $u = 0 \quad em \; \partial \Omega$

com $T: H_{0}^{1}(\Omega) \longrightarrow H^{-1}(\Omega)$; onde T(u) é um operador não linear e $H^{-1}(\Omega)$ é o dual topológico de $H_{0}^{1}(\Omega)$.

Uma formulação deste problema por guadrados minimos requer que a função u minimize o residuo num conjunto de funções admissiveis da equação (3.3.1.1) na norma L^2 , o que é equivalente a:

$$\min_{\mathbf{v} \in \mathbf{V}} \int_{\Omega} |\Delta \mathbf{v} + \mathbf{T}(\mathbf{v})|^2 \, d\mathbf{x}, \qquad (3.3.1.2)$$

onde y é o espaço das funções admissíveis.

Introduzimos uma nova variável & através de:

$$-\Delta \xi = T(v) \quad \text{em} \quad \Omega$$
 (3.3.1.3)

 $\xi = 0$ em $\partial \Omega$

A expressão (3.3.1.2) pode ser escrita como:

onde ξ é uma função não linear de v, definida por (3. .1.3).

Esta formulação, de acordo com o indicado em [4], conduz a problemas de convergência, devido a norma escolhida com a definição de E não ser apropriada.

Uma alternativa, ainda usando guadrados minimos, seria cons<u>i</u> derar

$$\mathbf{v} \in \mathbf{H}_{\mathbf{e}}^{\Gamma}(\Omega) \int_{\Omega} |\nabla \xi(\mathbf{v})|^2 \, \mathrm{d}\mathbf{x} \qquad (3.3.1.5)$$

onde $\xi(v), \xi \in H^{1}_{a}(\Omega)$) é introduzida através de:

Δ

$$\xi = \Delta v + T(v) \quad em \quad \Omega$$

(3.3.1.6)

 $\xi = 0$ em $\partial \Omega$.

se definimos a J:
$$H_{o}^{1}(\Omega) \longrightarrow R$$
 como:

$$J(v) = \frac{1}{2} \int_{\Omega} |\nabla \xi(v)|^{2} dx \qquad (3.3.1.7)$$

a formulação acima será equivalente a: achar $u \in H^{1}(\Omega)$ tal que

$$J(u) \leq J(v) \quad \forall \quad v \in H^{\perp}(\Omega) \quad (3.3.1.8)$$

Para resolver este problema é indicada uma variante do método dos gradientes conjugados. Numa etapa deste algoritmo (a corresponde<u>n</u> te à construção da nova direção de descida) é necessário resolver⁷⁷ um problema de Poisson; dai ser muito importante ter um eficiente "resolvedor" da equação de Poisson.

3.3.1.2 - Solução para as Equações de Navier-Stokes

Consideremos agora o problema não linear que surge das equações de Navier-Stokes. Para o caso estacionário e bidimensional temos:

$$-\mu \Delta \vec{u} + \nabla p + \rho \vec{u} \cdot \nabla \vec{u} = \vec{f}$$

$$\Rightarrow em \Omega \qquad (3.3.2.1)$$

$$\nabla \cdot \vec{u} = 0$$

 $\vec{u} = \vec{g}$ em $\partial \Omega$

Uma formulação pelo método dos quadrados mínimos é: Achar $\vec{u} \in M_{\alpha}$ tal que

$$J(\vec{u}) \leq J(\vec{v}) \quad \vec{v} \in M_{q} \quad (3.3.2.2)$$

BIBLIOTECA CENTRAL

onde

$$M_{g} = \{\vec{v}/\vec{v} \in (H^{1}(\Omega))^{2}, \nabla, \vec{v} = 0, \vec{v} = \vec{g} \text{ em } \partial\Omega\}$$

sendo

$$J(\vec{v}) = \mu/2 \int_{\Omega} |\nabla \vec{\xi}(\vec{v})| \, dx \qquad (3.3.2.3)$$

onde $\vec{\xi}(\vec{v})$ \vec{e} definido por:

$$-\mu\Delta\vec{\xi} - \nabla p = -\mu\Delta\vec{v} + \rho\vec{v}.\nabla\vec{v} - \vec{f}$$

$$\geq em -\Omega \qquad (3.3.2.4)$$

$$\nabla.\vec{\xi} = 0$$

$$\vec{\xi} = 0$$
 em $\partial \Omega$.

Podemos perceber que $\vec{\xi}$ é obtido resolvendo este problema de Stokes e que esta formulação é uma generalização do problema de Dirichlet não linear apresentado anteriormente.

Novamente se propõe o método dos gradientes conjugados. Em cada iteração devemos resolver vários problemas de Stokes; logo, precisamos de um eficiente "resolvedor" do problema de Stokes. Um método para resolver o problema de Stokes pode ser encontrado em [6]. Este método consiste em achar a solução de um número finito de problemas de Dirichlet e a solução de uma equação integral com valores na fronteira. Este método pode ser implementado usando elementos finitos.

3.3.2 - FORMULAÇÃO COM DIVERGÊNCIA LIVRE [7]

Nas formulações variacionais, a condição de continuidade $\nabla \cdot \vec{u} = 0$ deve ser satisfeita, além das equações de momento e energia. Essa equação pode ser considerada como uma restrição e assim é requerido que as soluções admissíveis ____ a satisfa-__ çam.

Definimos o espaço $M_{0}(\Omega)$, subespaço de $(H_{0}^{1}(\Omega))$ onde é satisfeita a restrição de imcompressibilidade

$$M_{0}(\Omega) = \{ \overrightarrow{v} \in (H_{0}^{\perp}(\Omega))^{2} ; \forall . \overrightarrow{v} = 0 \}$$

Colocamos, como é usual, a formulação variacional, para uma função teste \vec{v} que satisfaça $\vec{\nabla} \cdot \vec{v} = 0$ e temos:

$$-\int_{\Omega} \mu \Delta \vec{u} \cdot \vec{v} \, dx + \int_{\Omega} \nabla p \cdot \vec{v} \, dx = \int_{\Omega} \vec{f} \cdot \vec{v} \, dx \quad \vec{v} \in M_0(\Omega). \quad (3.3.2.1)$$

Fazendo uso da fórmula de Green-Ostrogradski obtemos uma expressão simplificada

$$\mu \int \nabla \vec{u} : \nabla \vec{v} \, dx = \int_{\Omega} \vec{f} \cdot \vec{v} \, dx \qquad (3.3.2.2)$$

na qual temos somente como incógnita o vetor de velocidade, já que o termo que continha a pressão p é multiplicado por $\nabla \cdot \vec{v}$, e se anula automáticamente.

Para resolver o problema aproximado por elementos finitos d<u>e</u> vemos construir um subespaço de aproximação $M_0h(\Omega) \subset M_0(\Omega)$ usando polinomios por partes tal que $\nabla . \vec{u}_h = 0$.

A satisfação de $\nabla . \dot{u}_{h} = 0$ implica a necessidade de usar elementos especiais e esta é a maior dificuldade do ponto de vista da programação e cálculo.

3.3.3 - MÉTODO DE PENALIDADE [7]

A formulação da divergência livre é feita sobre um espaço M_0 no qual o campo de velocidade deve satisfazer $\nabla \cdot \vec{u} = 0$, com a vantagem que a pressão é eliminada, mas com a dificuldade na construção do subespaço de aproximação M_0 que deve ser de uma classe especial. Na formulação dos elementos mistos , a condição de incompressibilidade é colocada introduzindo um mul tiplicador de Lagrange (acrescentando uma incógnita), e a solução fica em termos do par velocidade-pressão(u,p).

Na formulação por penalização temos uma técnica, que respei tando a restrição,fornece uma solução sem a necessidade do cálculo da pressão, reduzindo assim o número de variáveis e sem o uso de elementos especiais com divergência livre. A restrição é colocada na formulação através de um termo de penalidade.

No problema de Stokes uma escolha apropriada para um funcional de penalização é a seguinte:

$$P(\vec{u}) = 1/2 \int_{\Omega} (\nabla \cdot \vec{u})^2 dx$$
 (3.3.3.1)

que satisfaz $P \ge 0$ para valores admissíveis de \vec{u} e é zero se $\nabla \cdot \vec{u} = 0$.

Consideremos o funcional que define a energía total do sist<u>e</u> ma (3.2.3.1) no qual acrescentamos um termo de penalidade; assim obtemos o funcional da energia penalizado

$$J_{\varepsilon}(\vec{u}) = \int_{\Omega} (\frac{\mu}{2} \nabla \vec{u} \cdot \nabla \vec{u} - \vec{f} \cdot \vec{u}) dx + \frac{1}{2} \varepsilon \int_{\Omega} (\nabla \cdot \vec{u})^2 dx \qquad (3.3.3.2)$$

onde e é um parâmetro positivo.

Igualamos a primeira variação de J_{ϵ} a zero e obtemos o s<u>e</u> guinte problema variacional:

$$\int_{\Omega} \nabla \dot{\vec{u}}_{\varepsilon} : \nabla \dot{\vec{v}} \, dx + \frac{1}{\varepsilon} \int_{\Omega} \nabla \cdot \dot{\vec{u}}_{\varepsilon} \, \nabla \cdot \vec{v} \, dx = \int_{\Omega} \dot{\vec{f}} \cdot \vec{v} \, dx \, \forall \, v \in H(3.3.3.3)$$

e portanto, se u_e minimiza J_e também é solução do problema variacional.

A formulação aproximada de (3.3.3.3) é; achar \vec{u}_{h}^{ϵ} tal que

$$\mu \int_{\Omega} \nabla \vec{u}_{h}^{\varepsilon} : \nabla \vec{v}_{h} dx + \frac{1}{\varepsilon} \int_{\Omega} \nabla \vec{u}_{h}^{\varepsilon} \nabla \cdot \vec{v}_{h} dx = \int_{\Omega} \vec{f} \cdot \vec{v}_{h} dx + v_{h} \in H_{h} \quad (3.3.3.4)$$

onde
$$\operatorname{H}_{h} \subset (\operatorname{H}^{1}(\Omega))^{2}$$
.

Um inconveniente para este método ocorre para valores de ε pequenos. Embora o termo de penalidade esteja adequadamente definido para o problema contínuo, ele não o é para o discreto. As condições impostas no funcional $P(\vec{u})$ o define como sendo semidefinido positivo $(P(\vec{u}) > 0$ se $\forall . \vec{u} = 0$ e $P(\vec{u}) = 0$ se $\forall . u = 0$). Na passagem ao problema discreto, em geral, a aproximação para o fun cional $P(\vec{u})$ será definida positiva e as soluções \vec{u}_h^{ε} irão pa ra zero quando $\varepsilon \rightarrow 0$.

Uma técnica, conhecida como integração reduzida que é apresentada em [7] melhora esta formulação.

3.3.4 - FORMULAÇÃO VARIACIONAL PARA A FUNÇÃO CORRENTE-VORTICIDA DE. [18]

Em duas dimensões temos uma maneira fácil de obter uma solução aproximada usando a formulação em termos das novas variáveis: função corrente e vorticidade (ψ, ω).

De fato, uma formulação variacional para o problema de Stokes é:achar $\psi \in H^{1}(\Omega)$ e $\omega \in H(\Omega)$ tal que:

$$\mu \int_{\Omega} (\nabla \mathbf{x} \boldsymbol{\omega} . \nabla \mathbf{x}) d\mathbf{x} = \int_{\Omega} (\vec{\mathbf{f}} . \nabla \mathbf{x}) d\mathbf{x} \in \mathbf{H}_{0}^{1}(\Omega) \qquad (3.3.4.1)$$
$$\int_{\Omega} (\nabla \mathbf{x} \boldsymbol{\psi} . \nabla \mathbf{x} \, \underline{\mathbf{n}} d\mathbf{x} - \int_{\Omega} (\nabla \mathbf{x} \boldsymbol{\psi} . \nabla \mathbf{x} \, \underline{\mathbf{n}} d\mathbf{x} \quad \mathbf{n} \in \mathbf{H}_{0}^{1}(\Omega) \qquad (3.3.4.2)$$

Podemos obter, a partir deste sistema, a formulação aproximada construindo os subespaços de aproximação de H_0^1 e H_0^1 .

A formulação (ψ, ω) em 3-D e feita em [18] e um tratamento mais extenso em [7].

3.4 - FORMULAÇÃO VARIACIONAL MISTA PARA O ESCOAMENTO NÃO ISOTÉR-MICO.

Colocaremos o problema com condições de fronteiras gerais. 3.4.1 - <u>Caso Estacionário</u>

As equações a considerar são, ainda na notação do cap. I

$$\begin{cases} \nabla . \vec{u} = 0 \\ < \nabla . (-p \ I + 2\mu D) + \vec{f} = \rho \vec{u} . \nabla \vec{u} \\ \rho c_p \vec{u} . \nabla T = k \ \Delta T \qquad \text{em} \quad \Omega \end{cases}$$
(3.4.1.

43

1)

$$\vec{u} \cdot = \vec{g}_0 \quad \text{em} \quad \Gamma_0$$

$$(-p \ \mathbf{I} + 2\mu D) \stackrel{\forall}{\mathbf{n}} = \vec{g} \quad \text{em} \quad \Gamma$$

$$T = T_0 \quad \text{em} \quad \hat{\Gamma}_0$$

$$\forall \mathbf{T} \cdot \stackrel{\forall}{\mathbf{n}} = Q_1 \quad \text{em} \quad \hat{\Gamma}_1$$

Por simplicidade, vamos supor que $\tilde{f} \in (L^2(\Omega))^3$; e Ω é limitado.

Definimos:

$$v_{0} = \{ \vec{v} / \vec{v} \in (H^{1}(\Omega))^{3}, \vec{v} = 0 \text{ em } \Gamma_{0} \}$$
(3.4.1.2)
$$s_{0} = \{ s / s \in H^{1}(\Omega) , s = 0 \text{ em } \tilde{\Gamma}_{0} \}$$
(3.4.1.3)

Multiplicando as equações (3.4.1.1) pelas funções testes q, \vec{v} e s respectivamente e integrando por partes (isto é, aplican do a fórmula de Green-Ostrogradsky nos termos que contêm derivadas de maior ordem) obtemos a formulação fraca das equações que escrevemos a seguir:

Achar $\{\vec{u}, T, p\} \in (H^1(\Omega))^3 \times H^1(\Omega) \times L_2(\Omega)$ tal que $\vec{u} = \vec{q}_0$ so bre Γ_0 , $T = T_0$ sobre $\hat{\Gamma}_0$ que satisfaça

$$\left| \begin{array}{ccc} \nabla \cdot \vec{u} & q \, dx = 0 \end{array} \right. \forall q \in H' \qquad (3.4.1.4)$$

$$\int_{\Omega} (-p \ \mathbf{I} + 2\mu \mathbf{D}) : \ \nabla \mathbf{v} \ d\mathbf{x} + \int_{\Omega} \rho \mathbf{u} \cdot \nabla \mathbf{u} \cdot \mathbf{v} \ d\mathbf{x} =$$

$$= \int_{\Omega} \mathbf{f} \cdot \mathbf{v} \ d\mathbf{x} + \int_{\Gamma_1} \mathbf{g} \cdot \mathbf{v} \ d\mathbf{r} \quad \forall \quad \mathbf{v} \in \mathbf{V}_q \qquad (3.4.1.5)$$

$$\rho \mathbf{c}_p \mathbf{u} \cdot \nabla \mathbf{T} \ \mathbf{s} \ d\mathbf{x} + \int \mathbf{k} \ \nabla \mathbf{T} \cdot \nabla \ \mathbf{s} \ d\mathbf{x} = \int_{\Gamma_1} \mathbf{Q} \ \mathbf{s} \ d\mathbf{r} \quad \forall \quad \mathbf{s} \in \mathbf{S}_0 . \quad (3.4.1.6)$$

3.4.2 - Formulação Aproximada

É preciso definir os espaços que serão usados na formulação aproximada. Tomaremos

$$v_{g_h} = \{ \vec{v}_h \in v_h, \vec{v}_h = g_{0h} \text{ sobre } r_0 \}$$
 (3.4.2.1)

se $\dot{g}_0 = 0$ obtemos V_{0h}

$$\mathbf{S}_{\text{Th}} = \{\mathbf{s}_{h} \in \mathbf{S}_{h}, \mathbf{s}_{h} = \mathbf{T}_{0h} \text{ sobre } \hat{\mathbf{f}}_{0}\}$$
 (3.4.2.2)

se $T_0 = 0$ obtemos S_{0h} ; $\dot{\vec{g}}_{0h}$ e T_{0h} são uma apropriada aproximação de $\dot{\vec{g}}_0$ e T_0 .

A formulação aproximada por analogía será feita sobre os

espaços de dimensão finita definidos acima. Devemos achar $\{\vec{u}_{h}, T_{h}, P_{h}\} \in V_{qh} \times S_{Th} \times Q_{h}$, tal que, $\left| \nabla \cdot \vec{u}_{h} \vec{\sigma}_{h} dx = 0 \quad \forall \quad \vec{\sigma}_{h} \in Q \quad (3.4.2.3) \right|$ $\int_{\Omega} (-\mathbf{p}_{\mathbf{h}} \mathbf{I} + 2\mathbf{\mu} \mathbf{p}_{\mathbf{h}}) : \nabla \vec{\mathbf{v}}_{\mathbf{h}} d\mathbf{x} + \int_{\Omega} \rho \vec{\mathbf{u}}_{\mathbf{h}} \cdot \nabla \vec{\mathbf{u}}_{\mathbf{h}} \cdot \vec{\mathbf{v}}_{\mathbf{h}} d\mathbf{x} =$ $= \left| \vec{f}_{h} \cdot \vec{v}_{h} \, dx + \right|_{r} g_{r_{h}} \cdot \vec{v}_{h} \, dr \quad \forall \quad v_{h} \in V_{h}$ (3.4.2.4) $\left| \begin{array}{c} \rho c_{\mathbf{p}} \vec{u}_{\mathbf{h}} \cdot \nabla \mathbf{T}_{\mathbf{h}} \mathbf{S}_{\mathbf{h}} d\mathbf{x} + \mathbf{k} \nabla \mathbf{T}_{\mathbf{h}} \cdot \nabla \mathbf{T}_{\mathbf{h}} d\mathbf{x} \right| = \mathbf{k} \nabla \mathbf{T}_{\mathbf{h}} \cdot \nabla \mathbf{T}_{\mathbf{h}} d\mathbf{x}$ $= \left| \begin{array}{c} Q_{1h} \mathbf{s}_{h} d\Gamma \quad \forall \mathbf{s} \in \mathbf{S}_{0h} \quad (3.4.2.5) \right|$

3.4.3 - Caso Não Estacionário

É possível reduzir o problema não estacionário a um sistema de equações diferenciais ordinárias, por meio de uma discretização espacial.

Escrevemos o problema dependente do tempo a seguir:

$$\nabla \cdot \vec{u} = 0$$

$$P = \frac{\partial \vec{u}}{\partial t} + \vec{u} \cdot \nabla \vec{u} = \nabla \cdot (-pI + 2\mu D) + \vec{t}$$

$$P = \frac{\partial T}{\partial t} + P = \vec{v} \cdot \nabla T = k \Delta T \quad \text{em} \quad \Omega \quad (3.4.3.1)$$

$$\vec{u} = \vec{v}_0 (x) \quad \text{em} \quad \Omega$$

$$\vec{u} = \vec{v}_0 (x, t) \quad \text{em} \quad \Gamma_0$$

$$(-pI + 2\mu D) \vec{n} = \vec{v}_1 (x, t) \quad \text{em} \quad \Gamma_1$$

$$T (x, 0) = 0 (x) \quad \text{em} \quad \Omega$$

$$T = T_0 (x, t) \quad \text{em} \quad \hat{\Gamma}_0$$

$$\nabla T \cdot \vec{v} = Q_1 (x, t) \quad \text{em} \quad \hat{\Gamma}_1$$

Procedendo de maneira similar ao que foi feito para o probl<u>e</u> ma estacionário obtemos uma forma semidiscretizada(no espaço) de<u>s</u> te problema:

achar
$$\{\vec{u}_{h}(t), T_{h}(t), p_{h}(t)\} \in V_{gh}(t) \times S_{Th}(t) \times Q_{h}$$
 tal que:
$$\int_{\Omega} \nabla \cdot \vec{u}_{h} q_{h} dx = 0 \quad \forall q_{h} \in Q \qquad (3.4.3.2)$$

$$\int_{\Omega}^{\rho} \frac{\partial \vec{u}_{h}}{\partial t} \cdot \vec{v}_{h} \, dx + \int_{\Omega} (-pI + 2\mu D_{h}) : \nabla \vec{v}_{h} \, dx +$$

$$+ \int_{\Omega}^{\rho} \vec{u}_{h} \cdot \nabla \vec{\mu}_{h} dx = \int_{\Omega} \vec{f}_{h} \cdot \vec{v}_{h} \, dx +$$

$$+ \int_{\Omega} \vec{g}_{1h}(t) \cdot \vec{v}_{h} \, dr \quad \forall \quad \vec{v}_{h} \in V_{0h} \qquad (3.4.3.3)$$

$$\int_{\Omega}^{\rho} \frac{\partial T}{\partial t} s_h dx + \int_{\Omega}^{\rho} \frac{\dot{u}}{\partial t} \nabla T_h s_h dx + \int_{\Omega}^{\rho} \frac{\dot{u}}{\partial t} \nabla T_h s_h dx + \int_{\Omega}^{\rho} \frac{\partial T}{\partial t} \nabla T_h s_h dx + \int_{\Omega}^{\rho} \frac{\partial T}{\partial t} \nabla T_h s_h dx + \int_{\Omega}^{\rho} \frac{\partial T}{\partial t} \nabla T_h s_h dx + \int_{\Omega}^{\rho} \frac{\partial T}{\partial t} \nabla T_h s_h dx + \int_{\Omega}^{\rho} \frac{\partial T}{\partial t} \nabla T_h s_h dx + \int_{\Omega}^{\rho} \frac{\partial T}{\partial t} \nabla T_h s_h dx + \int_{\Omega}^{\rho} \frac{\partial T}{\partial t} \nabla T_h s_h dx + \int_{\Omega}^{\rho} \frac{\partial T}{\partial t} \nabla T_h s_h dx + \int_{\Omega}^{\rho} \frac{\partial T}{\partial t} \nabla T_h s_h dx + \int_{\Omega}^{\rho} \frac{\partial T}{\partial t} \nabla T_h s_h dx + \int_{\Omega}^{\rho} \frac{\partial T}{\partial t} \nabla T_h s_h dx + \int_{\Omega}^{\rho} \frac{\partial T}{\partial t} \nabla T_h s_h dx + \int_{\Omega}^{\rho} \frac{\partial T}{\partial t} \nabla T_h s_h dx + \int_{\Omega}^{\rho} \frac{\partial T}{\partial t} \nabla T_h s_h dx + \int_{\Omega}^{\rho} \frac{\partial T}{\partial t} \nabla T_h s_h dx + \int_{\Omega}^{\rho} \frac{\partial T}{\partial t} \nabla T_h s_h dx + \int_{\Omega}^{\rho} \frac{\partial T}{\partial t} \nabla T_h s_h dx + \int_{\Omega}^{\rho} \frac{\partial T}{\partial t} \nabla T_h s_h dx + \int_{\Omega}^{\rho} \frac{\partial T}{\partial t} \nabla T_h s_h dx + \int_{\Omega}^{\rho} \frac{\partial T}{\partial t} \nabla T_h s_h dx + \int_{\Omega}^{\rho} \frac{\partial T}{\partial t} \nabla T_h s_h dx + \int_{\Omega}^{\rho} \frac{\partial T}{\partial t} \nabla T_h s_h dx + \int_{\Omega}^{\rho} \frac{\partial T}{\partial t} \nabla T_h s_h dx + \int_{\Omega}^{\rho} \frac{\partial T}{\partial t} \nabla T_h s_h dx + \int_{\Omega}^{\rho} \frac{\partial T}{\partial t} \nabla T_h s_h dx + \int_{\Omega}^{\rho} \frac{\partial T}{\partial t} \nabla T_h s_h dx + \int_{\Omega}^{\rho} \frac{\partial T}{\partial t} \nabla T_h s_h dx + \int_{\Omega}^{\rho} \frac{\partial T}{\partial t} \nabla T_h s_h dx + \int_{\Omega}^{\rho} \frac{\partial T}{\partial t} \nabla T_h s_h dx + \int_{\Omega}^{\rho} \frac{\partial T}{\partial t} \nabla T_h s_h dx + \int_{\Omega}^{\rho} \frac{\partial T}{\partial t} \nabla T_h s_h dx + \int_{\Omega}^{\rho} \frac{\partial T}{\partial t} \nabla T_h s_h dx + \int_{\Omega}^{\rho} \frac{\partial T}{\partial t} \nabla T_h s_h dx + \int_{\Omega}^{\rho} \frac{\partial T}{\partial t} \nabla T_h s_h dx + \int_{\Omega}^{\rho} \frac{\partial T}{\partial t} \nabla T_h s_h dx + \int_{\Omega}^{\rho} \frac{\partial T}{\partial t} \nabla T_h s_h dx + \int_{\Omega}^{\rho} \frac{\partial T}{\partial t} \nabla T_h s_h dx + \int_{\Omega}^{\rho} \frac{\partial T}{\partial t} \nabla T_h s_h dx + \int_{\Omega}^{\rho} \frac{\partial T}{\partial t} \nabla T_h s_h dx + \int_{\Omega}^{\rho} \frac{\partial T}{\partial t} \nabla T_h s_h dx + \int_{\Omega}^{\rho} \frac{\partial T}{\partial t} \nabla T_h s_h dx + \int_{\Omega}^{\rho} \frac{\partial T}{\partial t} \nabla T_h s_h dx + \int_{\Omega}^{\rho} \frac{\partial T}{\partial t} \nabla T_h s_h dx + \int_{\Omega}^{\rho} \frac{\partial T}{\partial t} \nabla T_h s_h dx + \int_{\Omega}^{\rho} \frac{\partial T}{\partial t} \nabla T_h s_h dx + \int_{\Omega}^{\rho} \frac{\partial T}{\partial t} \nabla T_h s_h dx + \int_{\Omega}^{\rho} \frac{\partial T}{\partial t} \nabla T_h s_h dx + \int_{\Omega}^{\rho} \frac{\partial T}{\partial t} \nabla T_h s_h dx + \int_{\Omega}^{\rho} \frac{\partial T}{\partial t} \nabla T_h s_h dx + \int_{\Omega}^{\rho} \frac{\partial T}{\partial t} \nabla T_h s_h dx + \int_{\Omega}^{\rho} \frac{\partial T}{\partial t} \nabla T_h s_h dx + \int_{\Omega}^{\rho} \frac{\partial T}{\partial t} \nabla T_h s_h dx + \int_{\Omega}^{\rho} \frac{\partial$$

$$+ \int_{\Omega} k \nabla T_{h} \nabla s_{h} dx = \int_{\widehat{\Gamma}_{h}} Q_{1h}(t) s_{h} d\Gamma \forall s_{h} \in S_{0h} \quad (3.4.3.4)$$

com

v_{gh} (

t) =
$$\{\vec{v}_h \in V_h, \vec{v}_h |_{\Gamma_0} = \vec{g}_{0h}(t)\}$$
 e

$$\mathbf{S}_{Th}(t) = \left[\left[\mathbf{s}_{h} \in \mathbf{S}_{h}, \mathbf{s}_{h} \right] \right]_{n} = \mathbf{T}_{0h}(t)$$

sendo $\vec{g}_{0h}(t)$; $T_{0h}(t)$; $\vec{g}_{1h}(t)$ e $Q_{1h}(t)$ apropriadas aproximações

de
$$\vec{g}_0(x,t)$$
; $T_0(x,t)$; $\vec{g}(x,t) \in Q(x,t)$ e sendo
 $\vec{u}_h(0) = \vec{u}_{0h}$ e $T_h(0) = T_{0h}$ dados do problema onde \vec{u}_{0h} é a
aproximação de \vec{u} e T_0 de T_0 .

Para obter o problema totalmente aproximado devemos fazer uma conveniente discretização no tempo; assim o teremos em uma forma computacionalmente adequada. Com esse fim são propostos diferentes esquemas dos quais apresentamos a: seguir o esquema semi-implícito de Cranck-Nicholson.

$$\hat{D}ado \quad \vec{u}_h^0 = \vec{u}_{0h}$$

para $n \ge 0$, obteremos \vec{u}_h^{n+1} a partir de \vec{u}_h^n resolvendo o sistema seguinte:

$$\int_{\Omega} \nabla \dot{\mathbf{u}}_{h}^{n+1/2} \quad \boldsymbol{\alpha}_{h} \, d\mathbf{x} = 0 \quad \forall \quad \boldsymbol{\alpha}_{h} \in \boldsymbol{Q}_{h} \quad (3.4.3.5)$$

$$\int_{\Omega} \rho \frac{(\vec{u}_{h}^{n+1} - u_{h}^{n})}{\Delta t} \cdot \vec{v}_{h} \, dx + \int_{\Omega} (-p_{h}^{n+1/2} + 2\mu p_{h}^{n+1/2}) \cdot \vec{v}_{h} \, dx +$$

$$+ \int_{\Omega} \rho \overset{\downarrow n+1/2}{\underline{v}_{h}} \cdot \nabla \overset{\downarrow n+1/2}{\underline{v}_{h}} \cdot \overset{\downarrow}{\underline{v}_{h}} dx = \int_{\Omega} \overset{\downarrow n+1/2}{\underline{f}_{h}} \cdot \overset{\downarrow}{\underline{v}_{h}} dx + \int_{\Gamma_{h}} \overset{\downarrow n+1/2}{\underline{g}_{1h}} \overset{\downarrow}{\underline{v}_{h}} dx \neq v_{h} \in V_{0h}$$

(3.4.3.6)

$$\int_{\Omega}^{\rho} \frac{(\mathbf{T}^{n+1} - \mathbf{T}_{h}^{n})}{\Delta t} s_{h} dx + \int_{\Omega}^{\rho} c_{p} \frac{\mathbf{u}_{h}^{u+1/2}}{\mathbf{v}_{h}} \nabla \mathbf{T}_{h}^{u+1/2} s_{h} dx +$$

$$+ \left\{ k \, \forall T_h^{h+1/2} \cdot \forall s_h \, dx = \left| \begin{array}{c} Q_{1h}^{n+1/2} \cdot s_h \, d\Gamma \, \forall \, s_h \in S_{0h} \\ \widehat{\Gamma}_i \end{array} \right| \left| \begin{array}{c} Q_{1h}^{n+1/2} \cdot s_h \, d\Gamma \, \forall \, s_h \in S_{0h} \end{array} \right|$$

com
$$\{ \tilde{u}_{h}^{n+1/2}, T_{h}^{n+1/2}, p_{h}^{n+1/2} \} \in v_{gh}^{n+1/2} \times S_{T_{h}}^{n+1/2} \times Q_{h}$$

sendo:

$$\dot{\vec{u}}_{h}^{n+1/2} = 1/2 (\dot{\vec{u}}_{h}^{n+1} + \dot{\vec{u}}_{h}^{n})$$

$$T_{h}^{u+1/2} = 1/2 (T_{h}^{n+1} + T_{h}^{n})$$

$$p_{h}^{n+1/2} = 1/2 (p_{h}^{u+1} + \bar{p}_{h}^{n})$$

e

$$v_{gh}^{u+1/2} = v_{gh}((n + 1/2) \Delta t)$$

 $s_{Th}^{n+1/2} = s_{Th}((n + 1/2) \Delta t)$

usando as relações:

$$\dot{\vec{u}}_{h}^{n+1} = \vec{u}_{h}^{n} + 2(\vec{u}_{h}^{n+1/2} - \vec{u}_{h}^{n}) e$$

 $T_{h}^{n+1} = T_{h}^{n} + 2(T_{h}^{n+1/2} - T_{h}^{n})$

Podemos eliminar \dot{u}_h^{n+1} e T_h^{n+1} das equações (3.4.3.6) e (3.4.3.7).

O esquema apresentado têm um erro de truncamento de $O(\Delta t^2)$, e é incondicionalmente estável.

CAPÍTULO IV

4.1 - <u>A RESOLUÇÃO DA FORMULAÇÃO APROXIMADA PARA O CASO ESTÁCIONÁ</u>-<u>RIO.</u>

Seja $\{\tau_h\}$ uma família de triangularizações de $\bar{\Omega}$ tal que $\bar{\Omega}$ = U $_{\hat{T}} \in \tau_h$ e consideremos os seguintes subespaços de aproximação

$$\begin{split} \mathbf{x}_{h} &= \left\{ \begin{array}{l} \mathbf{\alpha}_{h} \in \mathbf{C}^{0}\left(\overline{\Omega}\right), \mathbf{q}_{h} \right|_{\widehat{\mathbf{T}}} \in \mathbf{P}_{1}, \forall \ \mathbf{\hat{T}} \in \mathbf{\tau}_{h} \right\} \\ \mathbf{v}_{h} &= \left\{ \begin{array}{l} \mathbf{\hat{v}}_{h} \in \left(\mathbf{C}^{0}\left(\Omega\right)\right)^{3}, \ \mathbf{\hat{v}}_{h} \right|_{\widehat{\mathbf{T}}} \in \left(\mathbf{P}_{2}\right)^{3}, \forall \ \mathbf{\hat{T}} \in \mathbf{\tau}_{h} \right\} \\ \mathbf{v}_{gh} &= \left\{ \begin{array}{l} \mathbf{\hat{v}}_{h} \in \mathbf{v}_{h}, \ \mathbf{\hat{v}}_{h} = \mathbf{\hat{g}}_{0h} \quad \text{sobre} \quad \mathbf{\Gamma}_{0} \right\} \\ \mathbf{v}_{0h} &= \left\{ \begin{array}{l} \mathbf{\hat{v}}_{h} \in \mathbf{v}_{h}, \ \mathbf{\hat{v}}_{h} = \mathbf{0} \quad \text{sobre} \quad \mathbf{\Gamma}_{0} \right\} \\ \mathbf{s}_{h} &= \left\{ \begin{array}{l} \mathbf{s}_{h} \in \mathbf{C}^{0}\left(\overline{\Omega}\right), \ \mathbf{s}_{h} \right|_{\widehat{\mathbf{T}}} \in \mathbf{P}_{2}, \forall \ \mathbf{\hat{T}} \in \mathbf{\tau}_{h} \right\} \\ \mathbf{s}_{Th} &= \left\{ \begin{array}{l} \mathbf{s}_{h} \in \mathbf{S}_{h}, \ \mathbf{s}_{h} = \mathbf{T}_{0h} \quad \text{sobre} \quad \mathbf{\hat{\Gamma}}_{0} \right\} \\ \mathbf{s}_{0h} &= \left\{ \begin{array}{l} \mathbf{s}_{h} \in \mathbf{S}_{h}, \ \mathbf{s}_{h} = \mathbf{0} \quad \text{sobre} \quad \mathbf{\hat{\Gamma}}_{0} \right\} \\ \end{array} \right. \end{split}$$

Escrevemos novamente a formulação aproximada do problema

achar

$$(\vec{u}_h, p_h, T_h) \in V_{gh} \times S_{Th} \times X_h$$
, que satisfaça

$$\int_{\Omega} (-p_h \mathbf{I} + 2\mu \underline{D}_h) : \nabla \vec{v}_h \, d\mathbf{x} + \int_{\Omega} \rho \vec{u}_h \cdot \nabla \vec{u}_h \cdot \vec{v}_h d\mathbf{x} =$$

$$= \int_{\Omega} \vec{f}_{h} \cdot \vec{v}_{h} dx + \int_{\Gamma_{1}} \vec{g}_{1} \cdot \vec{v}_{h} d\Gamma \quad \forall \vec{v}_{h} \in V_{0h}$$
(4.1.1)

$$\int_{\Omega} \rho c_{\mathbf{p}} \vec{\mathbf{u}}_{\mathbf{h}} \cdot \nabla \mathbf{T}_{\mathbf{h}} \mathbf{s}_{\mathbf{h}} d\mathbf{x} + \int_{\Omega} k \nabla \mathbf{T}_{\mathbf{h}} \cdot \nabla \mathbf{s}_{\mathbf{h}} d\mathbf{x} =$$

$$= \int_{\widehat{\Gamma}_{1}}^{Q_{1h}} s_{h} d\Gamma \qquad \forall s_{h} \in s_{0h} \qquad (4.1.2)$$

$$\widehat{\Gamma}_{1}$$

$$\int_{\Omega} \nabla \cdot \dot{\vec{u}}_h \, \vec{\alpha}_h \, dx = 0 \quad \forall \quad \vec{\alpha}_h \in x_h \quad (4.1.3)$$

Os termos

$$\int_{\Gamma_{1}} \vec{g}_{1h} \cdot \vec{v}_{h} d\Gamma = \int_{\Gamma_{1}} Q_{1h} s_{h} d\Gamma$$

que representam a força de contato e o fluxo de calor na fronte<u>i</u> ra respectivamente são ignorados. Eles serão calculados e coloc<u>a</u> dos na fase da resolução computacional, no momento de impor as condições na fronteira.

De acordo com os espaços apresentados acima, as componentes da velocidade e a temperatura serão escolhidas como funções de interpolação lagrangianas biquadráticas e a pressão por bilineares, as quais serão definidas numa outra seção.

Assim, em cada elemento teremos as seguintes expansões

$$u_h = u_j \phi_j$$
; $v_h = v_j \phi_j$; $w_h = w_j \phi_j$; $T_h = T_j \phi_j$; $p_h = p_k \xi_k$

onde u_j, v_j, w_j, T_j, p_k são os valores das variáveis nos nos e ϕ_j e ξ_k as funções de interpolação já mencionadas.

O vetor que representa as forças externas assume a seguinte expressão

$$\vec{t}_{h} = [0, 0, \rho_{m} \cdot g(1 + (T_{h} - T_{m}))]$$

s_h e as componentes de \vec{v}_h são tornadas iguais a ϕ_j e q_h como S_i.

Utilizando-se das expressões em coordenadas polares descritas no Capítulo II e considerando-se as substituições acima, onde \vec{v}_h assumirá em (4.1.1) consecutivamente (ϕ_i , 0, 0), (0, ϕ_i , 0) (0, 0, ϕ_i), obtemos o seguinte sistema(os subíndices h e m são el<u>i</u> minados):

$$\int_{\Omega_{e}} \left| \left(\left(-\frac{1}{r} p_{k} \xi_{k} + \frac{2}{r^{2}} \mu u_{j} \phi_{j} + \rho \left(u_{j}^{2} \phi_{j} \frac{\partial \phi}{\partial r} j - \frac{1}{r} v_{j}^{2} \phi_{j}^{2} + \right) \right) \right|_{\Omega_{e}} \right|$$

ć

$$\mathbf{w}_{\mathbf{j}\mathbf{u}_{\mathbf{j}}\mathbf{\phi}_{\mathbf{j}}\mathbf{j}\mathbf{\partial}_{\mathbf{z}}\mathbf{j}} \overset{\underline{\partial}\phi}{\mathbf{\partial}_{\mathbf{z}}\mathbf{j}}))\phi_{\mathbf{i}} + (-\mathbf{p}_{\mathbf{k}}\xi_{\mathbf{k}} + 2\mu u_{\mathbf{j}}\frac{\partial\phi_{\mathbf{j}}}{\partial\mathbf{x}})\frac{\partial\phi_{\mathbf{j}}}{\partial\mathbf{x}} +$$

$$\mu(\mathbf{w}_{j}\frac{\partial \phi}{\partial r}\mathbf{j}\mathbf{r} + \mathbf{u}_{j}\frac{\partial \phi}{\partial z}\mathbf{j})\frac{\partial \phi_{i}}{\partial r} | \mathbf{r} dr dz = 0 \qquad (4.1.4)$$

$$\begin{array}{|} \mu(\frac{1}{r} 2 \mathbf{v}_{j}\phi_{j} - \frac{1}{r} \mathbf{v}_{j} \frac{\partial \phi}{\partial r}_{j}) + \rho(\mathbf{u}_{j}\mathbf{v}_{j}\phi_{j} \frac{\partial \phi}{\partial r}_{j}) + \alpha \\ \Omega_{j} \end{array}$$

$$\frac{1}{r} u_{j} v_{j} \phi_{j}^{2} + w_{j} v_{j} \phi_{j} \frac{\partial \phi}{\partial z} j) \phi_{i} +$$

$$\mu(\mathbf{v}_{j} \frac{\partial \phi}{\partial r} \mathbf{j} - \frac{1}{r} \mathbf{v}_{j} \phi_{j}) \frac{\partial \phi_{i}}{\partial r} + \mu \mathbf{v}_{j} \phi_{j} \frac{\partial \phi}{\partial z} \mathbf{j} \qquad \text{rdrd} z = 0 \qquad (4.1.5)$$

$$\int_{\Omega_{\mathbf{e}}} \left| \left(\varphi \left(\mathbf{w}_{\mathbf{j}}^{2} \phi_{\mathbf{j}} \frac{\partial}{\partial \mathbf{r}} \dot{\mathbf{j}} + \mathbf{w}_{\mathbf{j}}^{2} \frac{\partial}{\partial \mathbf{z}} \dot{\mathbf{j}} \right) + \varphi_{\mathbf{g}} \left(\mathbf{1} + \beta \mathbf{T}_{\mathbf{j}} \phi_{\mathbf{j}} \right) \right) \phi_{\mathbf{i}} + \mu \left(\mathbf{w}_{\mathbf{j}} \frac{\partial}{\partial \mathbf{r}} \dot{\mathbf{j}} + \mathbf{u} \right) \mathbf{v}_{\mathbf{j}} \mathbf{v}_{\mathbf{j}$$

onde $1 \leq i, j, e \leq N, 1 \leq k \leq M$.

Assim, temos um sistema algébrico não linear que pode ser escrito numa forma mais condensada.

$$F_{1}(i) = -E(i,k)p_{k} + \mu [C(i,j)\mu_{j} + A(i,j) w_{j} + B(i,j)w_{j})] + \rho [ZBR(i, j, l)u_{j}w_{l} + ZBZ(i, j, l)w_{j}w_{l}) + g\beta ZA(i, j)T_{j} + g Z(i)] = 0 \qquad (4.1.8)$$

$$F_{2}(i) = \mu[A(i,j)v_{j} + B(i,j)v_{j} + CC(i,j)v_{j} - CC(j,i)v_{j} + ZQ(i,j)v_{j}] + + \rho[ZBR(i,j,l)u_{j}v_{l} + ZBZ(i,j,l)w_{j}v_{l} + ZH(i,j,l)u_{j}v_{l}] = 0 \quad (4.1.9)$$

$$F_{3}(i) = -D(i,k)P_{k} + 2\mu A(i,j)u_{j} + \mu B(i,j)u_{j} + \mu C(j,i)w_{j} + 2\mu ZQ(i,j)u_{j} + +\rho ZBk(i,j,l)u_{j}u_{l} + \rho ZBZ(i,j,l)w_{j}u_{l} - \rho ZH(i,j,l)v_{j}v_{l} = 0 \qquad (4.1.10)$$

$$F_{4}(i) = \rho c_{p} [ZBR(i,j,l)u_{j}T_{l} + ZBZ(i,j,l)w_{j}T_{l}] + \rho [A(i,l) + B(i,l)]T_{l} = 0 \qquad (4.1.11)$$

$$F_{5}(i) = -D(j,i)u_{j} - E(j,i)w_{j} = 0$$
(4.1.12)

onde, por exemplo

$$ZQ(i,j) = \int_{\Omega_e} \frac{1}{r} \phi_i \phi_j dr dz$$
;

as outras expressões estão dadas no apêndice.

As equações 4.1.10 - 12 podem ser representadas resumidamente por

$$\vec{F}(u_{i}, v_{i}, w_{i}, T_{i}, p_{j}) = 0; 1 \le i \le N$$

 $1 \le j \le M$

onde N é o número de nós da malha e M o número de vértices. Portanto existem(4N + M) equações e incognitas, e este é o sist<u>e</u> ma que deverá ser resolvido; para isto utilizamos o método de Newton.

Seja $\vec{x} = (u_i, v_i, w_i, T_i, p_j)$ e $\vec{F} = (F_1(i), F_2(i), F_3(i), F_4(i), F_5(i))$. No método, damos um valor inicial \vec{x}_0 , e numa iteração k; tendo \vec{x}^k obt<u>e</u> mos \vec{x}^{k+1} resolvendo-se o sistema

$$J(\vec{x}^{k}) (\vec{x}^{k+1} - \vec{x}^{k}) = -\vec{F}(\vec{x}^{k})$$

onde $J(\vec{x}^k)$ é a matriz jacobiana de $\vec{F}(\vec{x}^k)$ calculada em \vec{x}^k ; assim os coeficientes de J $J_{kj} = \frac{\partial F_k(j)}{\partial x_j}$

A matriz J tem a seguinte expressão:

$$J = \begin{bmatrix} \vec{F}_{1u} & \vec{F}_{1v} & \vec{F}_{1w} & \vec{F}_{1T} & \vec{F}_{1p} \\ \vec{F}_{2u} & \vec{F}_{2v} & \vec{F}_{2w} & \vec{F}_{2T} & \vec{F}_{2p} \\ \vec{F}_{2u} & \vec{F}_{3v} & \vec{F}_{3w} & \vec{F}_{3T} & \vec{F}_{3p} \\ \vec{F}_{3u} & \vec{F}_{3v} & \vec{F}_{3w} & \vec{F}_{3T} & \vec{F}_{3p} \\ \vec{F}_{4u} & \vec{F}_{4v} & \vec{F}_{4w} & \vec{F}_{4T} & \vec{F}_{4p} \\ \vec{F}_{5u} & \vec{F}_{5v} & \vec{F}_{5w} & \vec{F}_{5T} & \vec{F}_{5p} \end{bmatrix}$$

onde, por exemplo

$$F_{4T} = k(A+B) + \rho_{cp}(ZBR u_j + ZBZ w_j).$$

Os outros coeficientes são dados no apêndice. Em cada iteração a ma triz J é preenchida percorrendo a malha, elemento por elemento utilizando-se o método frontal, que será descrito posteriormente.

4.2 - AS FUNÇÕES DE INTERPOLAÇÃO

Os cálculos dos coeficientes em 4.1.8 - 12 não são feitos sobre cada elemento real da malha Ω_{e} mas num elemento padrão fixo $\hat{\Omega}$; portanto os polinomios de aproximação serão definidos sobre $\hat{\Omega}$.

Particularizando para o caso de guadriláteros temos:

$$\xi_{1}(\chi,\eta) = (1 + \chi) (1 + \eta) / 4$$

$$\xi_{2}(\chi,\eta) = (1 - \chi) (1 + \eta) / 4$$

$$\xi_{3}(\chi,\eta) = (1 - \chi) (1 - \eta) / 4$$

$$\xi_{4}(\chi,\eta) = (1 + \chi) (1 - \eta) / 4$$

$$\phi_{1}(\chi,\eta) = \chi (1 + \chi) \eta (1 - \eta) / 4$$

$$\phi_{2}(\chi,\eta) = -\chi (1 - \chi) \eta (1 + \eta) / 4$$

$$\phi_{3}(\chi,\eta) = \chi (1 - \chi) \eta (1 - \eta) / 4$$

$$\phi_{4}(\chi,\eta) = -\chi (1 + \chi) \eta (1 - \eta) / 4$$

$$\phi_{5}(\chi, \eta) = (1 - \chi^{2}) \eta (1 + \eta)/2 \phi_{6}(\chi, \eta) = -\chi(1 - \chi)(1 - \eta^{2})/2 \phi_{7}(\chi, \eta) = -(1 - \chi^{2}) \eta (1 - \eta)/2 \phi_{8}(\chi, \eta) = \chi(1 + \chi)(1 - \eta^{2})/2 \phi_{9}(\chi, \eta) = (1 - \chi)^{2} (1 - \eta^{2})$$

com as seguintes propriedades:

 $\xi_{j}(P_{i}) = \delta_{ij}$ $\phi_{j}(P_{i}) = \delta_{ij}$

O elemento real e o elemento padrão estão relacionados mediante a seguinte transformação que leva (χ, η) em (x, y)

$$\begin{cases} \mathbf{x} = \mathbf{x}_{i} \boldsymbol{\xi}_{i}(\boldsymbol{\chi}, \boldsymbol{\eta}) \\ \mathbf{y} = \mathbf{y}_{i} \boldsymbol{\xi}_{i}(\boldsymbol{\chi}, \boldsymbol{\eta}) \end{cases}$$

onde (x_i, y_i) são as coordenadas dos vértices de Ω_e . Um elemento definido por (4.2.1) chama-se de elemento subparamétrico.

As derivadas que aparecem nas integrais podem ser transformadas usando a regra da cadeia e essas integrais são relacionadas às integrais no elemento padrão como segue:

$$\int_{\Omega_{e}} f(x,z) \, dr dz = \int_{\widehat{\Omega}} f(x(\chi,n), y(\chi,n) | J | d\chi dn)$$

onde

$$|\mathbf{J}| = \frac{\partial \mathbf{x}}{\partial \mathbf{x}} \frac{\partial \mathbf{y}}{\partial \mathbf{\eta}} - \frac{\partial \mathbf{x}}{\partial \mathbf{\eta}} \frac{\partial \mathbf{y}}{\partial \mathbf{\chi}}$$

Finalmente as integrais serão calculadas usando-se uma quadratura gaussiana de q pontos, cuja configuração é mostrada abaixo:



Se W_i e W_j são os pesos e (χ_i, η_j) os pontos de quadratura, a integral de uma função $g(\chi, \eta)$ é calculada através da expressão seguinte:

$$\int_{\widehat{\Omega}} g(\chi, \eta) d\chi d\eta = \sum \sum W_i W_j g(\chi_i, \eta_j) \qquad 1 \le i, j \le q$$

4.3 - O METODO FRONTAL [8]

O método frontal pode ser usado para a resolução de sistemas não simétricas que aparecem em algumas aplicações do método dos elementos finitos com valor na fronteira. O método está baseado na eliminação gaussiana e tem vantagens sobre os métodos que usam a estrutura de banda em relação às exigências de memória e tempo de computação.

A técnica, desenvolvida inicialmente por Irons,[23] é muito efe tiva para a resolução de matrizes definidas positivas obtidas através dos elementos finitos.

Como em nosso caso, apresentam-se matrizes não simétricas , onde não é possível garantir a estabilidade da decomposição LU; então deve-se procurar uma forma de pesquisar nas colunas e linhas para estabelecer o pivô no processo de eliminação. Assim mesmo o conceito do frontal será usado e a técnica descrita tem um comportamento similar ao problema simétrico. Entre os fatores que destacam o método indicamos: a quantidade de armazenamento e a busca do pivô.

Na eliminação gaussiana é desejável, para a precisão e est<u>a</u> bilidade, que todas as entradas da matriz armazenada fiquem disponíveis para a procura do pivô; os requerimentos de memória, p<u>a</u> ra este processo, faz proibitivo este esquema. Se aceitamos alg<u>u</u> ma forma de restrição para a escolha do pivô, obtemos uma solução de compromisso que consiste em reter uma parte da matriz nu-
ma fase do processo e fazer a escolha do pivô nesta parte. Com esta estratégia é usado o método frontal.

Embora complexas, as rotinas frontais são preferidas , mais rápidas e os requerimentos de memória são menores comparados às rotinas de banda; além disso é desnecessário um rigoroso esquema para a enumeração dos nós.

A rotina frontal começa fazendo a montagem das matrizes de rigidez por elemento; logo após dessa montagem, dentro de uma parte de uma matriz completa é feita uma busca do pivô apenas e<u>n</u> tre as linhas e colunas tenham sido totalmente somadas, isto é, linhas e colunas que não terão mais contribuições adicionais nas montagens posteriores. A linha do pivô é usada para a eliminação e armazenada num disco; segue uma nova montagem e posterior eliminação. Quando todos os coeficientes são eliminados a solução é obtida por retrosubstituição.

Para descrever esquematicamente o procedimento consideraremos uma malha quadrangular; numa etapa qualquer temos:



fronte _____ próximo elemento a ser montado

variāveis desativadas

variāveis ativas

variáveis inativas

Apenas as equações dos elementos montados que não foram totalmente somadas permanecem na memória(que contém as variáveis ativas), as quais definem o fronte. As equações atrãs do fronte foram eliminadas(correspondem às variáveis desativadas), entretanto, as que ficam na frente(incluirão as variáveis inativas) ainda não foram atingidas pelo fronte.

No presente trabalho é feito pivotamento na diagonal o que melhora o valor do pivô mínimo em 100 vezes.

CAPÍTULO V

5.1 TESTES

Contando com a facilidade de comparar algumas das soluções calculadas com as apresentadas em [1], foi realizado um número reduzido de testes, a fim de observar o comportamento do programa. Com esse objetivo, foram escolhidos os seguintes escoamentos elementares: o escoamento de Poiseville, uma analogia como comportamento de um sólido e um escoamento com convecção natural com solução exata.

De forma detalhada:



5.1.1 ESCOAMENTO DE POISEUILLE - Tabela 5.1.1

5.1.2 SIMULAÇÃO COMO UM SÓLIDO - Tabela 5.1.2

A temperatura é fixada, $T = T_c - T_m = 10$ e as componentes das velocidades são igualadas a zero ao longo da fronteira. Obt<u>e</u> mos T = 10 e u = v = w = 0 em todos os nos da malha.

5.1.3 CONVECÇÃO NATURAL COM SOLUÇÃO EXATA - Tabela 5.1.3

A temperatura varia na fronteira de acordo à seguinte lei: $T(r,z) = 2z^2 - r^2$; as velocidades são novamente nulas. A solução obtida é: u = v = w = 0 e T = $2z^2 - r^2$ em cada no da malha.

Os testes foram realizados usando uma rede com 4 elementos, que é mostrada embaixo, com a correspondente enumeração dos nos.



numeração global e numeração dos nos na fronteira(sublinhados).

	ESCOAMEN	TO DE	POISE DILLE	Tabela 5	.1.1	•	67
بر المتحدينية المتحدينية	····································	≠°o¥¥\$¥XA,	н." К	•	·	•	
v CýN ¥	UTTIONS AUX 85	UNTIERES.	9 4		· ·		
94844. A Pre.	α 2≈0 3 ≈ 0 απ≈φ##########	µа¥икич (↓ 6.48830		•			-
1500 ****	V#LU ≠ I V#LU ≠ I			4 = IPDT V4	LT #		
,	4 0.0000 #	1	ം പോര്ന്റ്റ്റ്റ്റ്റ്റ്റ്റ്റ്റ്റ്റ്റ്റ്റ്റ്റ്	1-03000	4 1 8-60000 m	*	•
2	0.00000 %	4	0.00000 + 2 0.0000 + 2	1.00000 +	2 0.00000 *		•
	0.0000ú ¥	. 4	0.00000 ¥ 4	1.00000 *	4 C.00000G \$	•	
5 6	0.00000 ∓ 4.00000 4	5 6	0.00000 ¥ 5	. 1.00000 ↔ ·· 0.::3750 ≃	5 0.00000 * 6 .0.00000 *	· · ·	-
7 8	0.00000 ÷ .0.00000 ÷	7 8	9°°°°°°°°°°°°°°°°°°°°°°°°°°°°°°°°°°°°	0.75000 ≈ 0.43750 ≠	7 0.00000 * 3 0.00000 *	· · ·	
7	().↓00000 ÷ 11.00000 ÷	9 10	0.00000 ≈ ¹ .9 0.000400 ≈ 10	0.00000 ÷ · · 0.00000 # · 1	3 0.00000 ≠ 0 0.0000 ≠	•	. *
11	0.0000 *	11	0.00000 ¥ 11	0.00000 =. 1	1 0.00000 #	•	
12	0.00000 -	13	1.02000 * 13	0.00000 # 1	2 0.00000 #	ч. 1	
14	0.00000 ÷	14 15	0.00000 # 1+ 2.00000 # 15	0.43750 ≠ 1 • 0.75000 ÷ 1	← 0.00000 ≠ 5 0.00000 ≠		
15	00000 + 	15	- 0.00000,4, 10 παταλάδηματαιαμάταση:	0./3750-# 1 4/4/00/2000	s 0.00000.≄ ⊀≑x#iita	•	
Iso#X	VALFX V Í	:0FY V	ALFY 4 IED+2 V	LFZ = TEDFT	¥2L=T *	•	
*********	ý.u0000 -	1.	3.00000 v 1	0.00000 ×	1 0:00000 ÷	е на селото с Селото селото	
2 3	0.00000 # 0.00000 #	2 3	0.00000 ≠ 2 0.00000 ≠ 3	- 0.00000 # 0.00000 #	Z· 0.00000 ≠ 3 0.00000 ≠	1. a	
- 4	C.00000 ≠	. 4	0.0000 × 4	0.00000 *	4 0.00000 ¥		-7
s S	0.00000 ÷	6	0.00000 * 6	0.00000 *	6 0.00000 ×	•	
7	.9°03090 ÷ 9°03090 ÷	7 3	0.66005 ≠ 7 6.00000 ₩ 2	0.00000; + 0.00000; +	7 0.00000 * 6 0.00000 *	-	
. 3 1.1	€.00000 ¥ -0.0000 ≈	7 10	a.a00009 ¥ 3 A.a0500 ★ 1a	C.00009.≠ 0.00000 ≠ 1	9 0.00000 * 0 0.00000 *	· · · · · · · · ·	
11	0.00000 ¥	11	0.00000 + 11	0.00000 # 1	1 0.00000 \$		
12	0.00000 ¥ 1.00000 ÷	12	3.30000 ≄ 12 _5.39003 ≄ 13	0.00000 # 1 0.00000 # 1	2 9.00000 9 3 0.00000 #		•
1-	0.00000 ¥ 0.00000 ¥	14 15	0.00000 ₩ 14 0.00000 ₹ 15	0.00000 = 1 0.00000 = 1	4 0.00000 ≠ 5 0.00000 ≠	•	
10	0+00000 +1	16	0.00000 ₽ 16	0.0000 = 1	6 0.0C000 ≠	• •	
10	·+ 00000+0	16	0.00000 ÷ 16	0.0000) = 1	6 0.0C000 ≠	· · ·	
10 	0.J0000 + · 	16	0.00000 + 16	0.0000) = 1	6 0.00000 \$		
10 	0+J0000 + 	16	û. 30000 ¥ 16	0.3000) = 1	6 0.00000 \$		
10 	0+J0000 + 	16 	0.0000 ÷ 16	0.30003 ≠ 1 <u></u>	6 0.0CU00 ≠		
10 	0+J0000 4 	16 	0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0	0.0000) ∓ 1 	6 0.00000 \$		
10 	0+J0000 4 	16 23 ⁻⁷ = 0.46	0.0000 + 16 	0.0000) ≠ 1 	6 0.00000 ≠ 	9	
10 	0.J0000 4 ULTACUS 4	16 2.3 T = 0.44 0 9.000000	61 \$ 0000.0 ********************************	0.0000) = 1 .25454105-11 .25454105-11 	6 0.00000 \$	9 0.40000006+01	
10 	0+J0000 + ULTACUS + ULTACUS + ULTACUS + ITERATION 2VT ************************************	16 2.57= 0.46 0 5.0008000 0.3000000 2.300000	<pre>6 # # 00006.0 ********************************</pre>	0.0000) ≠ 1 	6 0.00000 ≠ ************************************	P 0.4000000£+01 3.2000002±01 0.23296112=11	
<u>ام</u> بر <u>مر</u> بر بر مر بر بر بر بر بر بر بر بر بر بر بر بر بر بر بر بر بر بر بر	0+J0000 4 	16 2.5 ⁺ = 0.46 5.000000 0.0000000 0.0000000 0.0000000 0.0000000 0.0000000 0.00000000	6.0000 • 16 6.0000 • 16 6.0000 • 16 6.00000 • 16 6.00000000000000000000000000000000	0.00000 ≠ 1 	6 0.00000 ≠ ====================================	P 0.400000000000000000000000000000000000	
10 	0+J0000 4 ULTADUS 4 0 ULTADUS 4 0 ULTADUS 4 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0	16 2.5 ⁷ = 0.46 0 5.0108000 0.200000 2.200000 2.200000 2.200000 2.200000 2.200000 2.200000 2.200000 2.200000 2.200000 2.20000000 2.20000000000	61 # 00006.0 ************************************	0.0000) ≠ 1 .2646410Ξ-100000Ξ+00 .2646410Ξ-1000000Ξ+00 .2646410Ξ-1000000Ξ+00 .2646410Ξ-10000000Ξ+00 .2646410Ξ-10000000Ξ+00 .2646410Ξ-100000000Ξ+0000000000000000000000000	6 0.00000 ≠ FF. 0.0000000000000000000000000000000	P 0.40000006+01 0.200000000000000000 0.22096110-11 0.400000000000000000000000000000000000	
<u>ام</u> بر مر مر م	0+J0000 4 ULTADUS 4 0 ULTADUS 4 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0	16 2.3 ⁷ = 0.46 0 0.2006000 0.3000000 0.3000000 0.3000000 0.3000000 0.3000000 0.3000000 0.3000000 0.0000000 0.0000000 0.0000000	6.00000 • 16 	0.0000 ≠ 1 	6 0.00000 ≠ FF. 0.0000000000000000000000000000000	P 0.4000000±+01 0.200000±+01 0.2339611±-11 0.4000000±+01 0.2575164±-11 0.400000±+01 0.200000±+01	-
10 	0+J0000 4 0+J0000 4 0+J0005 4 + ULTACUS 4 + ULTACUS 4 + ULTACUS 4 + - ULTACUS 4 + - - - - - - - - - - - - -	16 5.0108000 5.0108000 5.0008000 5.0008000 5.0008000 5.0008000 5.0008000 5.0080000 5.008000 5.008000 5.008000 5.008000 5.008000 5.0080000 5.008000 5.008000 5.008000 5.008000 5.008000 5.008000 5.008000 5.008000 5.008000 5.000000 5.000000 5.000000 5.000000 5.000000 5.0000000 5.0000000 5.000000000 5.00000000 5.00000000 5.0000000000	6.0000.00 + 16 6.000.00 + 16 6.000.000.000.000 6.000.000.000.000.000 6.000.000.000.000.000 6.000.000.000.000.000 6.000.000.000.000.000 6.000.000.000.000 6.000.000.000.000 6.000.000.000.000 6.000.000.000.000 6.000.000.000.000 6.000.000.000.000 6.000.000.000.000 6.000.000.000.000 6.000.000.000.000 6.000.000.000.000 6.000.000.0000.0	0.0000 ≠ 1 .26464105-10 .26464105-10000000000000000000000000000000000	6 0.00000 ≠ FF. 0.02000000000000000000000000000000000	P 0.4000000±+01 0.20000±+01 0.2329611±-11 0.4000000±+01 0.2575164±-11 0.400000±+01 0.200000±+01 0.200000±+01 0.00000±+00	
10 	0+J0000 4 ULTADUS 4	16 2.57 = 0.46 .0 5.00000 2.000000 2.000000 2.000000 2.000000 2.000000 2.00000 2.00000 2.00000 2.00000 2.00000 2.00000 2.00000 2.00000 2.00000 2.00000 2.00000 2.00000 2.00000 2.00000 2.00000 2.00000 2.00000 2.00000 2.0000000 2.0000000 2.0000000 2.0000000 2.0000000000	6.0000 • 16 6.0000 • 16 6.243545-1350444x= 0 6.243545-1350444x= 0 6.243545-1350444x= 0 6.24555-1350000000 8.4500 0.100000000000 8.450 0.1000000000000 8.450 0.1000000000000 8.450 0.1000000000000 8.400 0.000000000000 8.400 0.000000000000 8.400 0.000000000000 8.400 0.000000000000 8.400 0.000000000000 8.400 0.000000000000 8.400 0.0000000000000 8.400 0.00000000000000 8.400 0.00000000000000000000000000000000	0.0000 ≠ 1 .26464105-11 .26464105-11 .26464105-11 .26464105-11 	6 0.00000 ≠ FF. 0.0000000000000000000000000000000	P 0.40000096+01 3.2000000000000000000000000000000000000	
10 10 10 10 10 10 10 10 10 10	0+J0000 4 ULTACUS 4	16 2.57 = 0.46 2.57 = 0.46 2.500007 2.300007 2.300007 2.300007 2.300007 2.300007 2.300007 2.300007 2.300007 2.30000007 2.300000007 2.3000000000000000000000000000000000000	6.0000 • 16 6.0000 • 16 6.000 • 16 6.00	$\begin{array}{c} 0.0000 \neq 1 \\ \hline \\$	6 0.00000 ≠ FF. 0.0200007+00 0.02000007+00 0.020000007+00 0.00000007+00 0.00000007+00 0.00000007+00 0.00000007+00 0.00000007+00 0.00000000000000000000 0.0000000000	<pre>P 0.40000006+01 C.200000E+01 0.2329611E-11 C.4000000E+01 0.2575164E-11 0.400000E+01 0.2575164E-11 0.400000E+01 0.000000E+01 0.000000E+01 0.000000E+00 0.00000E+00 0.00000E+00 0.00000E+00 0.00000E+00 0.00000E+00 0.00000E+00 0.00000E+00 0.00000E+00 0.0000E+00 0.00000E+00 0.0000E+00 0.000E+00 0.0000E+00 0.000E+00 0.000E+000E+</pre>	
10 	0+J0000 + ULTACUS +	16 5.0108006 5.0108006 5.000806	6.0000 • 16 6.0000 • 16 6.0000 • 16 6.0000 • 1000 • 16 6.0000 • 10000 • 1000 • 10000 • 10000 • 10000 • 1000 •	$\begin{array}{c} 0.0000 \neq 1 \\ \hline \\ 0.00000 \neq 1 \\ \hline \\ 0.0000000000000000000000000000000$	6 0.00000 ≠ FF. 0.02000000000000000000000000000000000	P 0.40000005+01 3.2000005+01 0.23296115-11 0.40000005+01 0.25751645-11 0.4000005+01 0.000005+01 0.0000005+00 0.000005+00 0.000005+00 0.000005+00 0.000005+00 0.0000005+00 0.0000005+00 0.0000005+00 0.0000005+00 0.0000005+00 0.0000005+00 0.0000005+00 0.0000005+00 0.0000005+00 0.0000005+00 0.0000000000000000000 0.0000000000	
10 	0+J0000 4 ULTAOUS * ULTAOUS *	16 2.3 ⁷ = 0.46 2.3 ⁷ = 0.46 2.30000 2.30000 2.30000 2.30000 2.30000 2.30000 2.30000 2.30000 2.30000 2.30000 2.30000 2.30000 2.30000 2.300000 2.300000 2.300000 2.300000 2.3000000 2.3000000 2.3000000 2.3000000 2.3000000000000000000000000000000000000	6.00000 • 16	$\begin{array}{c} 0.0000 \ \neq \ 1 \\ \hline \\$	6 0.00000 ≠ FF. 0.0000000000000000000000000000000	P 0.4000000±+01 2.202000±+01 0.2339611±-11 2.400000±+01 0.2575164±-11 0.400000±+01 0.200000±+01 0.00000±+01 0.00000±+01 0.00000±+01 0.00000±+00 0.00000±+00 0.00000±+00 0.00000±+00 0.00000±+00 0.00000±+00 0.000000±+00 0.000000±+00 0.000000±+00 0.000000±+00 0.000000±+00 0.000000±+00 0.000000±+00 0.000000±+00 0.000000±+00 0.000000±+00 0.000000±+00 0.000000±+00 0.000000±+00	
10 10 4 RE5 4	0+J0000 4 ULTACUS 4	16 2.57 = 0.46 2.57 = 0.46 2.500007 2.300007 2.300007 2.300007 2.300007 2.300007 2.3000007 2.0000007 2.0000007 2.0000007 2.1172333 2.0000000 2.1172333 2.0000000 2.1172333 2.0000000 2.1172333 2.0000000 2.1172333 2.0000000 2.1172333 2.0000000 2.1172333 2.00000000 2.0000000000	6.00000 • 16	$\begin{array}{c} 0.0000 \ \neq \ 1 \\ \hline \\$	<pre>6 0.00000 ≠ FF. 0.0000000000000000000000000000000</pre>	P 0.400000000000000000000000000000000000	
10 	0+J0000 4 0+J0000 4 0+J0000 4 0+J0005 4 0+J0005 4 0+J0005 4 0+J000005+00 000005+00 000005+00 000005+00 000005+00 000005+00 000005+00 000005+00 0000005+00 000005+00 000005+00 000005+00 000005+00 000005+00 000005+00 000005+00 000005+00 000005+00 000005+00 000005+00 000005+00 000005+00 0000005+00 0000005+00 0000005+00 0000000000	16 5.7 = 0.46 5.0108006 5.200607 5.2000007 5.20007 5.20007	6.0000 • 16 6.0000 • 16 6.000	$\begin{array}{c} 0.0000 \ \neq \ 1 \\ \hline \\ 0.00000 \ \neq \ 1 \\ \hline \\ 0.000000 \ \neq \ 0 \\ \hline \\ 0.0000000 \ \pm \ 0 \\ \hline \\ 0.00000000 \ \pm \ 0 \\ \hline \end{array}$	<pre>6 0.00000 ≠ FF. 0.00000000000000000000000000000000</pre>	P 0.40000005+01 3.2000005+01 0.23296115-11 0.40000005+01 0.25751645-11 0.4000005+01 0.000005+01 0.0000005+00 0.0000000005+00 0.0000005+00 0.0000005+00 0.0000005+00 0.0000005+00 0.0000000005+00 0.0000000000000000000 0.0000000000	
10 10 10 10 10 10 10 10 10 10	0+J0000 4 ULTAOUS 4	16 2.57 = 0.46 .0 5.000000 5.000000 5.000000 5.000000 5.000000 5.000000 5.000000 5.000000 5.000000 5.000000 5.000000 5.000000 5.55185 5.552457 5.000000 5.552457 5.000000 5.552457 5.000000 5.552457 5.000000 5.552457 5.000000 5.552457 5.000000 5.552457 5.000000 5.552457 5.000000 5.552457 5.000000 5.552457 5.000000 5.552457 5.000000 5.552457 5.000000 5.552457 5.5000000 5.552457 5.5000000 5.552457 5.5000000 5.552457 5.5000000 5.552457 5.5000000 5.552457 5.552457 5.5000000 5.552457 5.552557 5.552457 5.552557 5.552557 5.552557 5.552557 5.552557 5.552557 5.552557 5.552557 5.552557 5.55557 5.55557 5.55557 5.55557 5.55557 5.55557 5.55557 5.555757 5.555757 5.555757 5.555757 5.555757 5.555757 5.555757 5.555757 5.555757 5.555757 5.555757 5.555757 5.555757 5.55575757 5.55575757 5.55575757 5.55575757 5.55575757575757 5.5557575757575757575757575757575757575	$\begin{array}{rcl} 0.0000 & 16 \\ \hline 0.000 & 16 \\ \hline 0.0000 & 16 \\ \hline 0.000 $	$\begin{array}{c} 0.0000 \\ \hline 0.0000 \\ \hline 0.00000 \\ \hline 0.0000000 \\ \hline 0.0000000000$	<pre>6 0.00000 ≠ FF. 0.02000007+00 0.0200055500 0.0200055500 0.0200055500 0.0200055500 0.0200055500 0.0000005500 0.0000005500 0.0000005500 0.0000005500 0.0000005500 0.0000005500 0.000005500 0.000005500 0.0000500 0.00005500 0.00005500 0.00005500 0.00005500 0.00005500 0.00005500 0.00005500 0.00005500 0.00005500 0.00005500 0.00005500 0.00005500 0.00005500 0.00005500 0.00005500 0.00005500 0.00005005500 0.00005005500 0.00005005500 0.00005005500 0.00005005500 0.000005005500 0.000005005500 0.000005005500 0.000005005500 0.000005005500 0.000005005500 0.000005005500 0.000005005500 0.00005005500 0.00005005500 0.00005005500 0.00005005500 0.00005005500 0.00005005500 0.00005005500 0.00005005500 0.00005005500 0.00005005500 0.00005005500 0.00005005500 0.0000500500 0.00005005500 0.0000500500500 0.000050050000500 0.0000500500 0.0000500500 0.0000500500 0.0000500500 0.0000500500 0.0000500500 0.0000500500 0.0000500500 0.0000500500 0.0000500500 0.0000500500 0.0000500500 0.0000500500 0.0000500500 0.0000500000000</pre>	P 0.400000000000000000000000000000000000	
10 10 10 10 10 10 10 10 10 10	0+J0000 # ULTACUS #	16 2.57 = 0.46 2.57 = 0.46 2.500007 2.5000000007 2.5000000000000000000000000000000000000	6.00000 • 16	$\begin{array}{c} 0.0000 \\ \hline 0.0000 \\ \hline 0.00000 \\ \hline 0.000000 \\ \hline 0.000000 \\ \hline 0.0000000 \\ \hline 0.0000000 \\ \hline 0.00000000 \\ \hline 0.0000000 \\ \hline 0.000000 \\ \hline 0.00000 \\ \hline 0.0000 \\ \hline 0$	<pre>6 0.00000 ≠ FF. 0.0000000000000000000000000000000</pre>	P 0.400000000000000000000000000000000000	
10 10 10 10 10 10 10 10 10 10	0+J0000 4 0+J0000 4 0+J0000 4 0+J0005 * 0+J0005 * 0+J000005+00 00000005+00 0000000000	16 5.7 = 0.46 5.0000000 5.0000000 5.0000000 5.0000000 5.0000000 5.0000000 5.0000000 5.0000000 5.0000000 5.0000000 5.0000000 5.0000000 5.0000000 5.0000000 5.000000000 5.000000000 5.0000000000	6.00000 • 16 6.00000 • 16 6.00000 • 16 6.00000000000000000000000000000000000	$\begin{array}{c} 0.0000 \\ \hline 0.000 \\ \hline 0.0000 \\ \hline 0.000 $	<pre>6 0.00000 ≠ FF. 0.020000000000000000000000000000000</pre>	P 0.4000000±01 3.200000±01 0.2329611±-11 0.400000±01 0.2575164±-11 0.40000±01 0.2575164±-11 0.40000±01 0.20000±01 0.0000±01 0.0000±00 0.0000±00 0.0000±00 0.0000±00 0.0000±00 0.0000±00 0.00000±00 0.00000±00 0.00000±00 0.00000±00 0.00000±00 0.00000±00 0.00000±00 0.00000±00 0.00000±00 0.00000±00 0.00000±00 0.00000±00 0.00000±00 0.00000±00 0.00000±00 0.00000±00±00 0.00000±00 0.00000±00 0.00000±00 0.00000±00 0.00000±00 0.00000±00 0.00000±00 0.00000±00 0.00000±00 0.000000±00	
10 10 10 10 10 10 10 10 10 10	0+J0000 4 ULTACUS 4	16 2.57 = 0.46 2.57 = 0.46 2.500007 2.200007 2.200007 2.200007 2.2000007 2.2000007 2.2000007 2.2000007 2.20074 2.20074 2.20074 2.20074 2.20074 2.20074 2.20074 2.20074 2.20074 2.200007 2.20007 2.	$\begin{array}{rcl} 6.00000 & 16 \\ \hline & & & & & & & & & & & & & & & & & &$	$\begin{array}{c} 0.0000 \neq 1 \\ \hline \\ 0.00000 \neq 1 \\ \hline \\ 0.0000000000000000000000000000000$	<pre>6 0.00000 ≠ FF. 0.0000000000000000000000000000000</pre>	P 0.40000006+01 2.200000000000000000000000000000000000	
10 10 10 10 10 10 10 10 10 10	0+J0000 4 0+J0000 4 0+J0000 4 0+J0005 4 0+J0005 4 0+J0005 4 0+J000005+00 00000005+00 00000005+00 0000000000	16 5.7 = 0.46 5.0106006 7.300007 7.300007 7.300007 7.300007 7.300007 7.3000007 7.17333 7.000007 7.17333 7.000007 7.17333 7.000007 7.17333 7.000007 7.17333 7.000007 7.17333 7.000007 7.17333 7.000007 7.17333 7.000007 7.17333 7.000007 7.17333 7.000007 7.17333 7.000007 7.17333 7.000007 7.17333 7.000007 7.17333 7.17353 7.17353 7.17551 7	6.00000 • 16	$\begin{array}{c} 0.0000 \\ \hline 0.000 \\ $	<pre>6 0.00000 ≠ FF. 0.020000000000000000000000000000000</pre>	P 0.400000000000000000000000000000000000	
10 10 10 10 10 10 10 10 10 10	0+J0000 4 ULTACUS * ULTACUS *	16 5.7 = 0.46 0.9000000 0.9000000 0.900000 0.9000000 0.90000000000	$\begin{array}{rcl} 6.00000 & & 16 \\ \hline & & & & & & & & & & & & & & & & & &$	$\begin{array}{c} 0.0000 \ \neq & 1 \\ \hline \\ 0.00000 \ \neq & 1 \\ \hline \\ 0.000000 \ \neq & 0 \\ \hline \\ 0.0000000 \ = & 0 \\ \hline \\ 0.0000000 \ = & 0 \\ \hline \\ 0.00000000 \ = & 0 \\ \hline \\ 0.00000000000000000000000000000$	<pre>6 0.00000 ≠ FF. 0.020000000000000000000000000000000</pre>	P 0.400000000000000000000000000000000000	
10 10 10 10 10 10 10 10 10 10	0+J0000 + ULTACUS + ULTACU	16 2.57 = 0.44 0 5.0108006 C.2008006 C.2008006 C.2008006 C.2008006 C.2008006 C.2008006 C.2008006 C.2008006 C.2008006 C.2008006 C.2008006 C.2008006 C.2008006 C.2008006 C.2008006 C.2008006 C.200806	$\begin{array}{rcl} 6.00000 & 16 \\ \hline & & & & & & & & & & & & & & & & & &$	$\begin{array}{c} 0.0000 \\ \hline 0.0000 \\ \hline 0.00000 \\ \hline 0.000000 \\ \hline 0.000000 \\ \hline 0.0000000 \\ \hline 0.0000000 \\ \hline 0.00000000 \\ \hline 0.0000000 \\ \hline 0.000000 \\ \hline 0.00000 \\ \hline 0.0000 \\ \hline 0.00000 \\ \hline 0.0000 \\ \hline $	6 0.00000 ≠ FF. 0.00000000000000000000000000000000000	P 0.400000000000000000000000000000000000	

2.1.2 slədsr

1021 + MTRA -

6 13VA

0I = T

*	s=	- 17	115	789	¥Ŭ¥	SNDI	110400	*
\$								ψ
1.5	· 2. 4		****	**, **	¢#***	7 4 4 4 4	******	4 4

*****	2110		: ゆすう		****		さかぶちょ	*****		τ π
x5+1	4		۲γ.	• ٨	٨Ge	1	¢	DIAV	nce	I
#10N	÷	•	:	1113	K373	່ວດ	ົ	045	5386	7
			4,	en a p	****	*##	*****	*****	*****	e 🛍
			ę							*
			ŕ	573	FILMS	121	XUX.	SNDIII	6400	٠

							*	*
	· .						*****	*****
		*****	*********					
		67	÷ 60060*0	Q T	e conectà	. ol	+ 00000°0	۹ĩ
	4 00000 0 • cooco+c	74	* 00000*0	67	* 0000010	51	± 0000000	51
•	4 00000°G	51	+ 00000 0	ан е Т	± 00000°0	71	* 0000070	÷1
	* 000000 0 · .	ст ст	0*0000°*0		* 00000*5	ΞĪ	* 05000*0	23
	~ 00000 <u>0</u>	27	+ 00000°*0	21	+ DDDDC*0	23	¢ 00000°0 `	21
	- 00000 0	11	£ 00000°0	Ťτ	+ 00000°0	τι	+ 00000 *0	11
	• 000000 0.	0.1	± 00000°0		* 00000°0	01		0 T
	000000000	5.	± 60000*0	£	* 0000010	6	* cococ*o	. 8
	• • • • • • • •	.0	± nn00010	÷ 9	* 00000-0	9	* 00000*0	8
	- 00000 0	1	± 0000010	ĩ	* CD000*0	L	± 000000*0	L
	6 60600 e	6	± 0000010	ò	* 00000*2	9 ·	± 00000°0.	9
1	* 88888*0	÷ é .	# canor=0	é		Ś	★ CO000*0	ç
	* 000000		+ 00000-0		6.00000.0	+	# 00000*0	÷
		·ź	00000 0	e '	+ P000010	ę	± 00000*0	£
	¥ (0000°0	5	+ 3000010		5 00000 0	ż	# 00000*D	2
	F 00000 0	د ۲	- 00000CPD	· T	* 0000010	Ť.	# 00000-0	τ .
1	* 00000-0	L 		نا بارند، رید بر اس		*****	*****	****
	rang	*****		· * * * * * * *	14757 N 14758	140	CI * X4148	X-1091
	¥ 13	11 1	······	. ten o ten o	********	****	***	*****
	+ 00000+01 - 00000+01	21	0*120000 ±	с <u>т</u> .	* 00000°°C	91	* 00000*0	9 T
	+ 00000 UL		+ 00000 0	ET	a*10101 +	ςτ	# 10000*0	41
	# 00000000t	51	+ 000000 0 1	*1	+ A0006*0	•τ ·	* 00020°0	77
	¢ 00000-01	71	+ 00C0010	ET	* 0000010	¢ t	# 00000*0	51
	* 00000-01	21	- CC0CC+0	÷ 1	* 00000*0	21	± 0000010	21
ì	# 00000°01	21	* 000000	**	+ 00000*0	111	* 0010010	τī
	≠ 00009°01	11	A 0000010	11	# 0000C*0	ΔT	+ 00000°0	61
	* cocae-or	0.0	* 00000-0	<u> </u>	A COCOC D	с. к	* 00000*0	6
	# 00000-UI	2	≖ £6060°∂ ∞ 6680680		· · · · · · · · · · · · · · · · · · ·	è	* 00000*0	P.
	# 60000-01		* 000000 0		4 56500000	ì	+ 00000*0	
	* 00030°01	<u> </u>	# 96990°0	÷	P (0000010		+ 00000°0	è
	* 30000-01	Ş.	± 1000010	2.	≠ 00000°0	ě	+ 00000000	e
	# 00030.01	<u>د</u> .	# 00100*0				+ 00000*0	÷.
	* 0000C°01	7	# 5000010	7	# CUDUCTC	~ .	* *******	
	¢ 00000*CI	5	# 30°00°C	Ē	■ 00P00P7P	2		7
	¢ COCGO*OT		* CCCCC*0	Z	4 P000P10		- 50000+0	•
	≠ 00000°0t	1	= 00000.0	. • T	¢ 00000-0	ŀ	± 6000.0.	÷
	· #		*	•	* .			
		*****	******	シスタカスナギ	*****	******	心于现在的武士主要的事故事实	******

* 200ATJU238 * *

00+50000000000	20+20000001*0	\$1-20077505-0	\$1-36176296°O-	0110000000+0	57
00+3000000000	20+2800464710	\$1-01141734*0	91-71199571*0	00+3000000010	27
00+300000000	20+1000000110	+1-96522601*0-	11-19PC+7-9*C+	00+000000000	53
00+300000000.0	70+7000000110	11-12192769*8-	51091-07510	00+=100000010	27
0.4200000000.00	ZC+2000C001*0	00+2000000010	0142600060010	00+200000010	22
06+30000006*0	20+=000000I*0	00+2000000000	0.4000000046	00+5000000010	5 Q
00+300000000*0	20+2000000110	+1-11200021*0-	+I+P29258821*0+	00+20000000000	6T
20+30000000*0	20+36000001*0	+1-199071177-C+	91-1941965110	010000001400	8 T
00+2000000000	20+-0000001*0	00+1000000000	00+0000000010	00+30000000*0	LΤ
0*20000600000	20+20000001*0	01+00000010	0100000000000000	00+50000000*0	91
01+20000000	20+=4000001*0	01+200000010	0100000000000	00+100000010	ŞΤ
0*000000000	20+2000030110	*1-36*56F62*0	ST-BET126#6*0-	P0+500000000	۹ĩ
00+20000000*0	20+1000000110	00+00000000*0	01+100000010	00+300000019	εT
00+200000000	ze+Peeocoet*c	36+3000000010	0100000007+40	00+0000000000	13
00+50000000*0	20+50000001*0	-01-821+602110-	51-2662425210	00+60000000000	tτ
30+30000000.0	20+E000000110	00+3000000014	011000000031+00	00+30000000000	Qτ
00+5000000010	C*E00000110	0100000000000000000	0.04450000010	00+200000010	6 1
£1+35795526°0-	20+20000001*0	06+1000000*6	0140000005+00	00+50000000*0	8
21-35202551*0-	20+2000000110	00+2000000000	0**********	011000000000000	Ł
£1-51799951°C-	50+2000000110	01000000000000	00+2000100010	0100000007499	9
21-35258121-0-	20+20000003*0	*I-10621612*C-	ST-=27091+2*0+	00+20000000*0	5
. 21-30202625*0-	0110000008+05	0*500000000	010000000010	00+200000010	7
E1-ST051789*0-	70+E0000001*G	010000000000000	00+200000000	no+2000000110	£
21-51110501*0-	20+1000000110	0142000000010	00+2000000010	00+2000000010	ζ.
EI-09980425*0-	ZC+20000001*0	06+25000000*6	00+9600000010	00+30000000.0	τ.

ダウ球合注意業業業業会につきてなりませたなななったかったの

 $T(r,z) = 2z^2 - r^2$

÷

- CUNDITIONS AUX PRONTICELS

准我让我这些事情在生活我的,我们还是这些,你们还能是 A PRESSAD 3 UD ELENGATU

- 2 HULA

	÷		÷.	÷;	- X	
1	0+00∟39 ↔	•	6 ∗08680	1 - 2.00000 4	1 0.000;	20 ¥
2	0-0000 -	·	8.00000 *	0.00000 ×	2 0.1250)] #
÷.	. ປະປຽນປະຊຸ	د ا	0.00000 0	s. 0,00000 ÷	- 3 0.5004	70 # `
4	0.00000 ÷ ÷	*	. J.J.J.J.J. 🗢 -	ຈ ບຸລຸບໍ່ຍື່ມປະສ.	• 1.12;	00 ×
5	ყ∙ოტოებ ფ	2	ນ.⊎ບບິນປິນ +*	5 0.00000 4	5 2.0000	06 - ₽
•	မိ∘မှ0မှ3မဲ မှ	2	u.añanu ≈	s ` 0.09095 ¥	1.5375	5Q ¥
7	0. 00µ0µ ≄	7	÷.600069.*	7 0.0000 *	7 1.7500)) ≄
· 8	0.000004	\$	⊴_⊴ຽວ≎ວິ≯ີ	o ≎.ý9ù0,≍	a 144375	50 ÷
. 9	0.00033 ¥	۰.	ບໍ⊾ນຽນຽນ ↔	s 0.⊎000. v	. 1.000(00 ×
10	0.00000 →	1 ý	0.00303 *	10 - 0.00000 -	10 041250)6 ¥ .
11	0.00000 +	11	0140000 A	11 6.00000 4	11 -0-3000	70 ÷
12	0.00000 *	12	u,u00000 ↔	12 0.00000 -	12 +0.:750)0 ¥
15	ຢຸ⊾ຍຍິພິງພີ ະ	د 1	ú.u0000 ¥	13 0⊾00000 ≕	13, -1.0000)0 ≄ `
14	0-00000 *	1+	0.0000. 4	1+0+00000 ¥	1+ -0.3629	i0 \$
15.	0.00000 ₽	1 -	· Útogggű ¥	15 0.3000C a	150.15.00)6 ¥
16	0.000000 +	10.	U.J000ŭ # `	15 -0.0000 a	10.0625	0 ≠ .
*****	******	******	;;;;;;;;;;;;;;;;;;;;;;;;;;;;;;;;;;;;;	챯챯춙 <i>슻</i> 춙퐾슻렮;;;;;;;;;;;;;;;;;;;;;;;;;;;;;;;;;;;;	*******	
IoJćX'	VALĀK 🐺 I:	οřΥ	VALEY 11 JACE2.	VALEZ - ILDET	VALAT #	
******	古本本大なかたなたみたいか	******	********	****	******	
ú	0.00000 ¥	Ú.	ີ ວະບຽນເວັ່ນ:	ŭ - ŭ₊ŭ900u,∺	0 00000	10 ¥
Ú V	0.00000 ÷	ů · ů·		ŭ 0.0000044 8 0.000004≉	0 00000 0 0.0000 0 0.0000	t0 ¥ 10 ⇒
υ ν . φ	0.000000 # 0.000000 # 0.000000 #	ύ - ύ -	0.00000 + 0.00000 + 0.00000 +	0 0.00000 ↔ 0 0.00000 ↔ 0 0.00000 ↔	0.0000 0.0000 0.0000 0.0000	10 ¥ 10 \$ 10 \$
ί ν - Ο Γ	0.00000 ¥ 0.00000 ¥ 0.00000 ¥	ù ù Ū Ū	¯ 3.00000 ↔ 0.00000 ↔ 0.00000 ↔	0 0.00000 ⊭ 0 0.00000 ⊭ 0 0.00000 ⊭ 0 0.00000 ⊭	0 0.0000 0 0.0000 0 0.0000 0 0.0000	10 ¥ 10 \$ 10 \$
υ ν 0 0	0+000000 + 0+000000 + 0+000000 + 0+000000 +	0 0 0 0 0	0.00000 × 0.00000 × 0.00000 × 0.00000 ×	0 0.0000 # 0 0.00000 # 0 0.00000 # 0 0.00000 # 0 0.00000 # 0 0.00000 #	0 0.0000 0 0.0000 0 0.0000 0 0.0000 0 0.0000 0 0.0000	10 * 10 * 10 *
U 9 0 0 0	0+000000 # 0+000000 # 0+000000 # 0+000000 #	ບ ບ ບ ປ ບ	- 0.000000 0.000000 0.000000 0.000000 0.000000 0.000000 0.000000 0.000000 0.000000 0.00000000	0 0.0000 # 0.00000 # 0 0.00000 # 0 0.0000 # 0 0.0000 # 0 0.0000 # 0 0.0000 #	0000000 0000000 000000 000000 000000 0000	10 # 10 # 10 # 10 # 10 #
υ 0 0 0 υ 0	0+000000000000000000000000000000000000	ບໍ ບໍ ບິ ປິ ບ ບ ບ ບ	0.0000000 0.00000 0.00000 0.0000 0.0000 0.0000 0.0000 0.0000 0.0000 0.0000 0.0000 0.0000 0.0000 0.0000 0.0000 0.0000 0.0000 0.0000 0.000000	0 0.0000 # 0 0.00000 # 0 0.00000 # 0 0.00000 # 0 0.0000 # 0 0.0000 # 0 0.0000 #	0 0000 0 0000 0 0000 0 0000 0 0 000 0 0 000 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0	10 ¥ 10 \$ 10 \$ 10 \$ 10 \$ 10 \$ 10 \$ 10 \$ 10 \$
υ 0 0 0 υ ύ	0.000000000000000000000000000000000000	ບ ບ ບ ບ ບ ບ ບ ບ ບ ບ ບ ບ ບ	0.00000 x 0.00000 x 0.00000 x 0.00000 x 0.00000 x 0.00000 x 0.00000 x	0 0.0000 # 0 0.0000 #	0000000 000000 000000 000000 000000 0000	10 ¥ 10 \$ 10 \$ 10 \$ 10 \$ 10 \$ 10 \$ 10 \$ 10 \$
υ 0 0 0 0 0 0	6.00000 ↔ 0.00000 ↔ 0.00000 ↔ 0.00000 ↔ 0.00000 ↔ 0.00000 ↔ 0.00000 ↔ 0.00000 ↔	0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0	3.00003 ¥ 0.00000 ≠ 0.00000 ≠ 0.00000 ≠ 0.00000 ≠ 0.00000 ≠ 0.00000 ≠ 0.00000 ≠ 0.00000 ≠	0 0.0000 # 0 0.00000 #	0000000 000000 000000 000000 000000 0000	1) 半 10 本 10 本 10 本 10 本 10 本 10 本
υ 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0	G-00000 ↔ 0.00000 ↔	0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0	- 0.0000 ↔ 0.00000 ↔ 0.00000 ↔ 0.00000 ↔ 0.00000 ↔ 0.00000 ↔ 0.00000 ↔ 0.00000 ↔ 0.00000 ↔ 0.00000 ↔	0 0.00000 ± 0 0.00000 ± 0 0.00000 ± 0 0.0000 ± 0 0.0000 ± 0 0.0000 ± 0 0.0000 ± 0 0.0000 ± 0 0.0000 ± 0 0.0000 ± 0 0.0000 ± 0 0.0000 ± 0 0.0000 ± 0 0.0000 ±	0000000 000000 000000 000000 000000 0000	1) + 10 + 10 + 10 + 10 + 10 + 10 + 10 + 10
υ 9 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0	G.00000 ↔ A.00000 ↔ Q.00000 ↔ Q.00000 ↔ Q.00000 ↔ Q.00000 ↔ Q.00000 ↔ Q.00000 ↔ Q.00000 ↔ Q.00000 ↔ Q.00000 ↔	0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0	0.00000 ↔ 0.00000 ↔	U U, U	0000.0 0000.0 0000.0 0000.0 0000.0 0000.0 0 0000.0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0	1) + 10 + 10 + 10 + 10 + 10 + 10 + 10 + 10
	0.00000 # 0.00000 #	0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0	0.00000 ÷ 0.00000 ÷	0 0.00000 # 0 0.00000 # 0 0.00000 # 0 0.0000 # 0 0.0000 # 0 0.0000 # 0 0.0000 # 0 0.0000 # 0 0.0000 # 0 0.0000 # 0 0.0000 # 0 0.0000 # 0 0.0000 # 0 0.0000 # 0 0.0000 #	0000.0 0.00000 0.00000 0.00000 0.00000 0.00000 0.00000 0.00000 0.00000 0.00000 0.00000 0.00000 0.00000 0.00000 0.00000 0.00000 0.00000 0.00000 0.00000 0.00000 0.000000 0.00000000)) # 00 # 00 # 00 # 00 # 00 # 00 # 00 #
	6.00000 # 0.00000 #	0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0	$\begin{array}{c} 0 - 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 $	0 0.00000 # 0 0.00000 # 0 0.00000 # 0 0.0000 # 0 0.0000 # 0 0.0000 # 0 0.0000 # 0 0.0000 # 0 0.0000 # 0 0.0000 # 0 0.0000 # 0 0.0000 # 0 0.0000 # 0 0.0000 # 0 0.0000 # 0 0.0000 # 0 0.00000 #	0000000 0000000 000000 000000 000000	0) + + + + + + + + + + + + +
5 9 9 9 9 9 9 5 9 9 9 9 9 9 9 9 9 9 9 9	0.00.00 # 0.00.00 #	0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0	$\begin{array}{c} \begin{array}{c} 0 + 0 0 + 0 0 \\ 0 + 0 0 0 0 0 0 \\ 0 + 0 0 0 0$	0 0.00000 ± 0 0.00000 ± 0 0.00000 ± 0 0.0000 ±	0000.0 0.00000 0.0000 0.0000 0.0000 0.0000 0.0000 0.0000 0.0000 0.0000 0.0000 0.0000 0.0000 0.0000 0.0000 0.0000 0.0000 0.0000 0.0000 0.0000 0.00000 0.00000 0.00000 0.00000 0.00000 0.00000 0.00000 0.00000 0.00000 0.00000 0.00000 0.00000 0.00000 0.00000 0.00000 0.00000 0.00000 0.000000 0.000000 0.0000000 0.00000000	0 0 × 0 0 0 × + + + + + + + + + + + + + + + + + + +
υ υ ο υ υ υ υ υ υ υ υ υ υ υ υ υ υ υ υ υ	6.00000 # 0.00000 #	333300000000000000000000000000000000000	$\begin{array}{c} \mathbf{J}_{+} \mathbf{U} \mathbf{U} \mathbf{U} \mathbf{U} \mathbf{U} \mathbf{U} \mathbf{U} U$	U U,U0000 # U 0.00000 # 0 0.00000 # 0 0.0000 #	0000.0 0000.0 0000.0 0000.0 0000.0 0000.0 0000.0 0000.0 0000.0 0000.0 0 0000.0 0 0000.0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0	00 × 00 × 00 × 00 × 00 × 00 × 00 × 00 × 00 × 00 × 00 × 00 × 00 × 00 × 00 × 00 × 00 × × 00 × × 00 × × 00 × × 00 × × × 00 × × × 00 × × × 00 × × × 00 × × × 00 × × × 00 × × × 00 × × × × 00 × × × × × × 00 × × × × × × × × × × × × ×
5 2 2 3 3 5 5 3 5 3 5 3 5 3 5 5 5 5 5 5	6.00000 # 0.00000 #	333 1000 1000 1000 1000 1000 1000 1000	$\begin{array}{c} \mathbf{J}_{+} \mathbf{U} \mathbf{U} \mathbf{U} \mathbf{U} \mathbf{U} \mathbf{U} \mathbf{U} U$	U U, U	0000.0 0000.0 0000.0 0000.0 0000.0 0000.0 0000.0 0000.0 0000.0 0 0000.0 0 0000.0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0	★ 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0 0

RESULTADOS $\dot{\alpha}$

5 .

APRES ITERATION _ 2VTEST= 0.89217845-1550*M1X= 0.14229035-13.

Nu	Ŷ	Ψ.	Å.	Ţ	F7	P
1	0.000000.5+00	0.000000000+00	0.000000000000000	0.000000001400	0.0000000000000000000000000000000000000	0.32713315-14
2	0.000000005+60	0.00000002+40	ú⊾u0⊎0ù3u5+0u	0.5000000±+00	0.070000037+00	0.2699°672-14
Э	0.00000000000	0.00000000:+00	0.000000000000000	0,20000039+01	0.0000005+00	0.14229038+13
4	Ŭ.₿000000.±+60	0.00000001=+u0	სასტივდეცი+ტს	-0.100.0002+04	0.000001+00	0.53577102-14
5	0.0000000cE+00	-0.57953112-14	-9.14012572-16	0.2000001+00	0.00000000000	0.43720998-14
6	0.0000000000000000000000000000000000000	0.00000001+00	0.100000007+00	6.17500006+01	0.30600005+03	0.60544362-14
7	0.00000000:+00	0+0000000101+00	ა⊾ ამ⊎ე⊎ე⊎1+6ა	-0.10000001+01	0.u¢3000u£+83	0.54723698-14
3	₩.0808080.2+00	. 0.0.0000012+00	1 0145050505450	-0110000001+00	3.6000008+90	^.7197315E-14
5	0.00000005+00	0.0000000000000	0.00000005+00	0.100000000+01	0.0000005+00	0.0000000000000000000000000000000000000
10	0.000000035+00	0.00000001+00	0.000000001+00	-0.62510501-01	3.0000008-+00	0.000000±+00
11	0.00000000:+00	-0.40706061-19	0.1235.5.8-15	0.43720002+00	0.0000005+00	0.00000u06+00
12	0.00000005+00	0.00000004-00	3.10/000025+00	1.1927540±+01	61000000000000	0.00030006+00
13	U.J+EuSuSuSu=+Cu	0.00000000000000	01400000002*40	-0.50010001+07	0.0°,30008+80	0.0000000:+00
14	0.00000000000000	-C:40954JIE-16	يە1−÷ويھەتكەت∡تە	-0.421000032+21	0 .↓0000000€+Cu	∩. 0006000±+u0
15	0.00000000000000	0.000000000000	0.000000000 00000000000000000000000000	0.1+275002+01	4.40404648+83	0.0000000:+00
15	0.0000000000000	0.00000002+00	↓ 00000002+00	0.11500001+90	0.00000005+00	0.90909002+00
17 .	0.00000000000000	0.00000001+00	ყოყ(ყმყიძ⊥≁მყ	0.112:0000+01	⊎.u0000006+00	0.00000008+00
18	0.000000010+00	-0.75059081-15	0.0100011: -16	-0.10/05001+00	0.000000000000000	0.000000000000
19	0.0000000+00	0.1.077232-15	- J. 1936.730-16	0.97500001+00	0.000000000000	0.00000001+00
20	0.0000000u±+00	0.00000001+00	j.j000000++00	-01075000002+00	ŭ_u€u0u005+00	0.10000002+00
21	0.0000000000000	0.030000032+00	0. 00000005+00	0.110000000+60	0.0000004+00	0.0000002+00
22	G.UCU00002+C0	-0.59750185-16	J.č°i€olj≦−la	0.41300001-01	V.∎u\$u0ú63f+0€	0.00000002+00
3 ک	0.00.00000.+00	0.81845141-16	4.173510414	9,10515000+01	a_03000002+00	0.10000002+00
24	0.000000011.00	-0.4/1:27314	-0.21034500-10	-0.41710302+06	0.010000005+00	0.0000002+00
2.5	0.0000000-+00	0.4.577.46.516	-1-7/710-4-16	5-5-2-000-+00	ជ <u>្</u> តាតដΩ្លភ្នំអ្¥÷ត្	0.000000000000

5.2 ANÁLISE DOS RESULTADOS

Nesta secção, interpretaremos alguns resultados obtidos , através dos respectivos gráficos. Apenas exibiremos e faremos co mentário, encima daqueles que sejam úteis para a compreensão dos fenômenos de transporte, ou mostrem um comportamento particular.

Os programas computacionais para os mecanismos básicos: con vecção livre, rotação do cadinho e do cristal foram implementados e executados, como também algumas combinações, para diferentes valores de temperaturas e velocidades de rotação.

O trabalho realizado está delineado no seguinte quadro sinóptico:

A - Convecção Natural ($\omega_s = \omega_c = 0$) A.1 - Lateral e fundo do cadinho a temperatura constante $T = T_c - T_m$ a. T = 0.5; b. T = 5.0; c. T = 50.0A.2 - Lateral do cadinho $T = T_c - T_m$; fundo do cadinho $\frac{\partial T}{\partial z} = 0$ a. T = 0.5; b. T = 5.0; c. T = 50.0B - Rotação do cadinho (Gr = 0 ; $\omega_s = 0$)

B.1 a. $\omega_c = 0.3$; b. $\omega_c = 0.6$; c. $\omega_c = 1.25$

C - Rotação do Cristal (Gr = 0 , ω_c = 0)

C.1 a.
$$\omega_s = 1.2$$
; b. $\omega_s = 3.0$

D. Rotações do Cadinho e do Cristal (Gr = 0)

D.1 Rotações com igual signal

a. $\omega_c = 0.04$; $\omega_s = 0.12$

D.2 Rotações com diferente signal

a: $\omega_{c} = 0.012$; $\omega_{s} = 0.04$; $\omega_{c} = 0.04$; $\omega_{s} = 0.12$

E -Convecção natural e rotação do Cristal(T = 0.5 ; ω_c = 0)

a.
$$\omega_{g} = 0.12$$
 ; b. $\omega_{g} = 0.15$

F - Convecção natural e rotações do cadinho e do Cristal

a.
$$\omega_{c} = 0.003$$
; b. $\omega_{c} = 0.03$; c. $\omega_{c} = -0.03$

Em princípio, tentou-se obter soluções para os números de Re e Gr indicados na bibliografía, objetivo que não foi atingido porque para estes valores o programa apresenta problemas com a convergência.

Dado que as discretizações utilizadas no nosso trabalho e em [1] são diferentes, os gráficos obtidos, em alguns casos (Re al tos), não coincidem integralmente. A subrotina para a geração da rede permite fazer refinamentos em regiões de maior interesse , como por exemplo, nas proximidades do cristal e da superfície $l\underline{i}$ vre do líquido. Esta possibilidade não foi aproveitada apenas por limitações de tempo, causados principalmente por dificuldades de acesso ao sistema computacional da UNICAMP.

Apresentaremos primeiramente os mecanismos puros. A - Convecção natural



FIGURAS 4.1.a



LINHAS DE CORRENTE



ISOTERMAS



O material fundido está mais frío nas proximidades do cristal, o que causa que o fluido se desloque em direção ao fundo , ao longo do eixo, até atingir a parede lateral do cadinho. Apresentaremos os gráficos das isotermas e linhas de corrente para os casos A.l.a e A.2.a. As curvas para as isotermas conferem com as previsões feitas, enquanto que as correspondentes linhas de correntes são guase identicas.

B - Rotação do cadinho







ISOTERMAS

FIGURAS B.1.a

A rotação do cadinho produz um fluxo centrifugado ao longo do fundo, fazendo com que o fluido ascenda pela parede, para depois atingir o cristal, que permanece imóvel, e cair ao longo do eixo formando um vórtice que gira em sentido anti-horário. Comparando os gráficos B.1.a e B.1.c, é possível perceber um deslocamen to nas curvas de temperatura constante produzidas por diferentes valores nas velocidades de rotação. O número de Grashof é nu lo para evitar a convecção natural, o que em termos computacionais significa que a equação da energía fica desacoplada.







FIGURAS C.l.a



LINHAS DE COPRENTE



ISOTÉRMAS





LINHAS DE CORRENTE



ISOTERMAS



O fluido na vizinhança do cristal, é impelido, radialmente, para fora, até atingir a parede do cadinho, formando um vórtice que gira em sentido horário. Novamente o número de Grashof é igual a zero. As isotermas mostradas na figura C.l.a, sofrem um leve deslocamento com relação às da figura C.l.b.

Agora faremos uma breve análise sobre os mecanismos anterio res combinados.

Devido a que o valor para a densidade foi diminuido, para que o número de Revnolds seja baixo, muitos dos efeitos interagindo entre sí passaram desapercebidos. Assim a maioría dos gráficos para as linhas de corrente para as isotermas mostram uma grande similitude, e as preanálises feitas numa forma intuitiva, não foram correlacionadas a esses resultados.

5.3 DESCRIÇÃO DAS PRINCIPAIS SUBROTINAS E VARIÁVEIS

Subrotina REDE

Gera a malha, numera e calcula as coordenadas dos nos e define os índices dos nos de fronteira.

Dados: TE, NITNR

Entradas: ID, M, N, IDEP, DENS

Saidas: IP1, IP2, IC1, IC2, IC3, IC4, IC5, NNODE, NSO, NBD,

NVAR, NELEM, INOD, IBDNOD, X, Y.

Variáveis:

ID: Índice que indica a geometría do elemento(triangulo o quadrado)

M: número de elementos no eixo das abscissas N: número de elementos no eixo das ordenadas IDEP: Índice que define a aproximação inicial DENS: densidade do fluido

TE: tolerância

IP1, IP2: constantes que definem o nó e elemento em que será fixada a pressão.

IC1, IC2, IC3, IC4, IC5: constantes que definem diferentes secções na fronteira.

NNODE: número total de nós
NSO: número de nós nos vértices
NBD: número de nós na fronteira
NVAR: número total de variáveis físicas
NELEM: número de elementos
INOD: matriz que relaciona as designações entre os nós, lo-

cais e globais IBNOD: vetor que indica os nós na fronteira X,Y: vetores das coordenadas dos nós

Subrotina BOUND

Introduz as condições de fronteira do problema.

Entradas: INOD, NNODE, NVAR, NELEM, NSO, IBDNOD, X, Y, IC1,

IC2, IC3, IC4, IC5

Saidas: IBDU, IBDV, IBDW, IBDT, IDFX, IBDFY, IBDFZ, IBDFT,

VALU, VALV, VALW, VALT, VALFX, VALFY, VALFZ, VALFT Variáveis:

IBDU, IBDV, IBDW, IBDT: vetores que indicam se as respectivas variáveis foram prescritas na fronteira.

VALU, VALV, VALW, VALT: vetores que indicam os valores das variáveis prescritas na fronteira IBDFX, IBDFY, IBDFZ, IBDFT: idem para as forças de tração e

fluxo de calor

VALFX, VALFY, VALFZ, VALFT: idem idem

Subrotina ECRFRO

Produz a impressão de dados fornecidos pela Subrotina BOUND

Subrotina PREFRO

Define vetores e matrizes auxiliares para o uso do método frontal na Subrotina FRONT.

Dados: Kl, K2

Entradas: INOD, NELEM, NVAR

Saidas: IGLO, IEF, IDES, MVAC, NVEL, NNOS

Auxiliares: IACT

Variáveis:

Kl: constante que indica o número de nós por elemento
 K2: constante que indica o número de vértices por elemento
 IGLO: matriz que indica o Índice global da variável J do

IEF: vetor que indica o elemento onde a variável I aparece por última vez

IDES: vetor que indica a destinação da variável I MVAC: número máximo de variáveis ativas simultaneamente NVEL: número de variáveis por elemento

IACT: vetor que da o índice da variável ocupando a destinação I

NNOS: número de nos no elemento

Subrotina PRELIM

elemento I

Fornece os dados úteis que interferem apenas num elemento para a Subrotina FRONT dando informação local da estrutura do elemento e das condições de fronteira desse elemento.

- Entrada: INOD, IGLO, IEF, IDES, NNODE, NVAR, NELEM, NSO , IBDNOD, K1, K2, NVEL, IBDU, IBDV, IBDW, IBDT, IBDFX, IBDFY, IBDFZ, IBDFT, VALU, VALV, VALW, VALT, VALFX, VALFY, VALFZ, VALFT, X, Y
- Saidas: IVAR, JDES, IMP, RHLOC, JEF, U, V, W, T, P, K1, K2, NVEL, XV, YU

Variáveis:

JDES: vetor local que resume o vetor IDES para o elemento JEF: idem para IEF

RHLOC: idem para RH

IVAR: número de variáveis por elemento

IMP: vetor que indica se as variáveis desse elemento tem v<u>a</u> lor prescrito na fronteira

U,V,W,T,P: vetores que contém os valores das variáveis no elemento

XV, YV: coordenada dos vértices

Subrotina MATRIX

Calcula os coeficientes do jacobiano e o lado direito para cada iteração do método de Newton por integração numérica das funções forma e derivadas que são fornecidas pelas Subrotinas DEFUNQ e DDFUNQ.

Entradas: U, V, W, T, K1, K2, NVEL, X9Q, Y9Q, W9Q Saidas: Flu, Flv, F1W, F2U, F2V, F2W, F3U, F3W, F3T, F4V ,

> F4W, F4T, F2P, F3P, F4P, F1, F2, F3, F4, F5, GT3, G1W, G2U, G3W

Variáveis:

X9Q, Y9Q, W9Q: coordenadas e pesos da quadratura gaussiana FlU, FlV, FlW, F2U, F2V, F2W, F3U, F3W, F3T, F4V, F4W, F4T, F2P, F3P, F4P, F1, F2, F3, F4, F5, GT3, GlW, G2U, G3W: coeficientes do jacobiano de Newton

Subrotina RAILIN

Faz a montagem das entradas do jacobiano e o lado direito do método de Newton em cada elemento.

Entradas: Flu, Flv, FlW, F2U, F2V, F2W, F3U, F3W, F3T, F4V, F4W, F4T, F2P, F3P, F4, F4P, F1, F2, F3, F4, F5, GT3, G1W, G2U, G3W, U, V, W, T, P

Saidas: ST, RH

Variáveis:

ST: submatriz de montagem para o elemento considerado RH: lado direito de ST

Subrotina FRONT

Comanda todas as operações envolvidas no método frontal. Entradas: NNODE, NVAR, NELEM, NBD, NSO, IVAR, JDES, IMP

RHLOC, JEF, INOD, IGLO, IEF, IDES, JBNOD Saidas: Z, BUFFER, SUM, SUMMAX, VTEST, PROD Auxiliares: ACT, ARHS, VEC, KE, INDEX, INDIMP, NELIM, NIMP,

IMP

Variāveis:

Z: vetor das soluções para cada iteração de Newton BUFFER: matriz onde são armazenadas as linhas eliminadas da

matriz ACT; substitui armazenam em disco no VAX-11 ACT: matriz de trabalho do método frontal; montagem e elim<u>i</u> nação ARHS: lado direito de ACT

VEC: vetor que contém o lado direito das variáveis а ser eliminadas

KE: contador para as variáveis que estão sendo eliminadas INDEX: vetor com componentes que são os nomes das variáveis

que irão ser eliminadas INDIMP: vetor com componentes que são os nomes das variá-

NIMP: número das variáveis prescritas que vão ser eliminadas

veis prescritas que vão ser eliminadas NELIM: número das variáveis livres que vão ser eliminadas IMP: vetor que indica se as variáveis tem valor prescrito SUM: diferença entre as soluções de duas iterações de New-

ton consecutivas

Elimina as variáveis que aparecem por última vez no avanço

do frontal e armazena as equações correspondentes no BUFFER.

Entradas: IVAR, JDES, IMP, RHLOC, JEF, ACT, ARHS, MVAC, INDEX,

SUMMAX: o máximo de SUM VTEST: idem que SUM para o lado direito (valor de F(x)) PROD: parametro que mede a proximidade da singularidade đa

submatriz de trabalho

Subrotina ELIM

NELIM

Saidas: BUFFER, PMIN, PROD.

Auxiliares: KE, VEC, XMAX, IKE, PP, XXX, Pl, IK, P, IAUX

PABS, VV, IELIM, INDEX,

Variáveis:

PP: elemento na diagonal das linhas que serão eliminadas PMIN: valor do pivo mínimo

- XMAX: vetor que contém os valores máximos, em módulo, das linhas de ACT
- Pl: relação entre o módulo do elemento na diagonal e o mód<u>u</u> lo do máximo na linha
- IK: indice que corresponde ao maior Pl entre as linhas envolvidas.

5.4 PROPOSTAS DE TRABALHOS FUTUROS

São vários os aspectos que podem ser abordados para o prosseguimento deste trabalho.

Embora a formulação do nosso problema, para o caso não-est<u>a</u> cionário, tenha sido colocada inteiramente, não foi feita sua i<u>m</u> plementação computacional. Sua realização, completaría o conjunto de resultados para o problema que foi posto: a resolução de um fluxo não-isotérmico com convecção livre e forçada.

No que concerne às diferentes formulações, colocadas no Capítulo III, a bibliografia consultada indica que a formulação pelos quadrados mínimos aparece competindo com o método misto, em relação a convergência e simplicidade na implementação. Uma nova formulação, que não foi descrita, chamada de " uma formulação menos padrão", apresentada em [6], têm sido abordada teóricamente e promete bons resultados. Nesta formulação, a condição de imcompressibilidade é tratada de uma forma diferente. A velocidade, é descomposta em duas partes, uma das quais satisfaz exatamente essa condição, enquanto que a outra, que representa o erro, é expressa como o gradiente de um potencial. No esquema n<u>u</u> mérico de resolução, é necessário resolver uma sequencia de problemas de Dirichlet para o laplaciano.

Lembrando o esquema apresentado para os quadrados minimos , e considerando esta última formulação, surge, para ambas, a necessidade de ter algoritmos eficientes para os problemas de Poi<u>s</u> son e Stokes.

A técnica de múltiplas malhas(multigrid), poderia ser incluída na parte computacional, esperando-se uma melhoría na velo cidade da convergência para a solução.

Como ja foi explicado anteriormente; no método frontal, a eliminação gaussiana é repetidamente usada, cada vez que um novo elemento é montado. A alternativa aqui proposta, é usar o método das projeções.

No modelo físico escolhido, foram colocadas algumas hipóteses que simplificavam o nosso estudo. Entre elas, uma em relação às geometrias da superfície do liguido e do cristal. De fato, o líquido em rotação formará um menisco e, o crescimento do cristal produzirá uma superfície irregular; com ambos efeitos intera gindo entre sí. Temos um problema onde uma região do espaço,(superfície livre do líquido e interface do cristal), chamada de fronteira livre, é apriori desconhecida e, sobre a qual, as funções incógnitas do problema devem verificar certas condições. Aliás, o problema pode ser desdobrado. No crescimento do cristal temos um processo de mudança de fase, a solidificação do sal fundido. Então, nesta região, o problema pode ser caracterizado como um problema de Stefan a duas fases, nas quais se procura est<u>a</u> belecer a distribuição de temperatura. A interface, que está a temperatura constante é uma incógnita suplementar do problema. Uma introdução para o problema de Stefan com equações elíticas , está feita em [21].

Já foi feito um comentário a respeito do tratamento da superfície livre do líquido no início do Capítulo I.

APÊNDICE I

A.1.1 ALGUNS ESPAÇOS DE FUNÇÕES

V, H, Q : espaços de Hilbert V*, H*, Q* : duais topológicos L²(Ω) : {v/v é mensurável, $\int_{\Omega} |v(x)|^2 dx < \infty$ } H¹(Ω) : {v ∈ L²(Ω), $\frac{\partial v}{\partial x_i} \in L^2(\Omega)$; i = 1, N } H²(Ω) : {v ∈ H¹(Ω); $\frac{\partial^2 v}{\partial x_i \partial x_j} \in L^2(\Omega)$; i,j = 1, N } H¹/₀(Ω) : {v ∈ H¹(Ω); v = 0 em $\partial \Omega$ } H⁻¹ : dual topológico de H¹/₀ Mg : { $\vec{v} \in (H_1(\Omega))^N$; $\vec{v} \cdot \vec{v} = 0$; $\vec{v} = g$ em $\partial \Omega$ }

 $C^{m}(\overline{\Omega})$: espaço das funções m-vezes continuamente diferenciáveis para as quais todas as derivadas até de ordem m são contínuas em $\overline{\Omega}$.

 P_k : espaço dos polinomios em (x₁, x₂) de grau $\leq k$

A.1.2 UMA TRIANGULARIZAÇÃO

Uma triangularização τ_h de Ω é um conjunto finito de elementos (triangulos) tal que:

$$T \subset \overline{\Omega}$$
, $\forall T \in \tau_{\vec{h}}$ e $\overline{\Omega} = \bigcup T$
 $T \in \tau_{\vec{h}}$

onde T é um elemento de τ_h , T $\neq 0$ e h é o tamanho do maior lado de T. Além disso $\forall T_1, T_2 \in \tau_h$ e $T_1 \neq T_2$ devese cumprir:

$$1) T_1 \cap T_2 = g$$

- ii) um dos lados de um elemento $T_1 \in \tau_h$ está sobre um dos lados dum outro elemento T_2 (nesse caso $T_1 \in T_2$ são ditos adjacentes) ou sobre uma parte da fronteira Γ de Ω . Usamos a seguinte notação:
- **T** : um elemento genérico de triangularização

 $\left. v_{h} \right|_{\widetilde{T}}$: restrição de $\left. v_{h} \right|_{\widetilde{T}}$ a \widetilde{T}

A.1.3 O PRODUTO TENSORIAL

Sejam os tensores o e Z, o produto de duplo ponto é definido como segue:

$$\sigma_{z} = \Sigma \Sigma \sigma_{ij} \tau_{ij}$$

A.1.4 A FORMULA DE GREEN-OSTROGRADSKY

$$\int_{\Omega} \vec{\nabla} \cdot \nabla v \, dx = \int_{\Omega} v \nabla \cdot \vec{\nabla} \, dx = \int_{\Omega} \nabla \cdot (v \vec{\nabla}) \, dx = \int_{\Gamma} v \vec{\nabla} \cdot \vec{\nabla} \, dr$$

•

•

. .

APENDICE II

A.2.1 OS COEFICIENTES DO SISTEMA (4.1.8-12)
$A(i,j) = \int_{A} r \frac{\partial \phi_{i}}{\partial r} \frac{\partial \phi_{j}}{\partial r} dA$
$B(i,j) = \int \frac{\partial \phi_i}{\partial z} \frac{\partial \phi_j}{\partial z}$
$C(i,j) = \int_{A} r \frac{\partial \phi_{i}}{\partial r} \frac{\partial \phi_{j}}{\partial z}$
$CC(i,j) = \int_{A} \frac{\partial \phi_{i}}{\partial r} \phi_{j} dA$
$D(i,j) = \int_{A} (r \frac{\partial \phi_i}{\partial r} \xi_j + \phi_i \xi_j) dA$
$E(i,j) = \int_{A} r \frac{\partial \phi_i}{\partial z} \xi_j dA$
$Fk(i,j,k) = \int_{A} \phi_{i} \phi_{j} \frac{\partial \phi_{k}}{\partial r} dA$
$FZ(i,j,k) = \begin{cases} \phi_i \phi_j & \frac{\partial \phi_k}{\partial z} \\ A \end{cases} dA$

$$Z(i) = \int_{A} r\phi_{i} dA$$

$$ZA(i,j) = \int_{A} r\phi_{i}\phi_{j} dA$$

$$ZAR(i,j) = \int_{A} \phi_{i} \frac{\partial \phi_{j}}{\partial r} dA$$

$$ZAZ(i,j) = \int_{A} \phi_{i} \frac{\partial \phi_{j}}{\partial z} dA$$

$$ZBR(i,j,k) = \int_{A} r \phi_{i}\phi_{j} \frac{\partial \phi_{k}}{\partial r} dA$$

$$ZBZ(i,j,k) = \int_{A} r \phi_{i}\phi_{j} \frac{\partial \phi_{k}}{\partial z} dA$$

$$ZBZ(i,j,k) = \int_{A} r \phi_{i}\phi_{j} \frac{\partial \phi_{k}}{\partial z} dA$$

$$ZH(i,j,k) = \int_{A} \phi_{i}\phi_{j}\phi_{k} dA$$

$$ZQ(i,j,k) = \int_{A} \frac{1}{r} \phi_{i}\phi_{j} dA$$

· · · · ·

BIBLIOGRAFIA

- [1] M. J. CROCHET, P. S. WOUTERS FINITE ELEMENT SIMULATION OF CZOCHRALSKI BULK FLOW - Journal of Crystal Growth 65-1983 (153-165)
- [2] ZAGO, JOSÉ V. SIMULAÇÃO NUMÉRICA DO EFEITO WEISSENBERG -Tese de Livre Docencia- ICMSC - USP - 1982.
- [3] SCALVI, LUÍS V. DE A. SIMULAÇÃO NUMÉRICA DA FASE LÍQUIDA DO CRESCIMENTO DE SILÍCIO PELO MÉTODO DE CZOCHRALSKI - T<u>e</u> se de Mestrado - IFQSC - USP - 1986.
- [4] SCALVI, L. V. DE A., MOKROSS, B. 1, ZAGO, J. V. SIMULAÇÃO NUMERICA DA CONECÇÃO FORÇADA NO CRESCIMENTO DE SILÍCIO PE-LO METODO CZOCHRALSKI - Revista Brasileira de Instrumentação, vol. 2, nº 2, 1987.
- [5] PEYRET, R.; TAYLOR, T. D., COMPUTACIONAL METHODS FOR FLUID FLOW, Springer Verlag, 1983.
- [6] GLOWINSKI, R., NUMERICAL METHODS FOR NONLINEAR PROBLEMS -Springer Series in Computacional Physics - 1984.
- [7] GAREY, G. T.; ODEN, L. T. FINITE ELEMENTS vol. I, II,III, IV, VI - Texas Finite Element Series - 1983.

- [9] BHATNAGAR, R. K.; INTRODUÇÃO À TEORIA MATEMÁTICA DE MECANICA DOS FLUIDOS, XII CNMAC - Campinas - 1984.
- [10] LESAINT, P. AN INTRODUCTION TO FINITE ELEMENT METHOD MA-THEMATICAL AND NUMERICAL METHODS IN FLUID DYNAMICS; Int.C. for Theorical Physics, Trieste, 1976, 581.
- [11] MERCIER, B. APROXIMATION OF THE NAVIER-STOKES EQUATIONS BY FINITE ELEMENT, Int. C. for Theorical Physics, Trieste, 1976, 685.
- [12] HINTON, E.; OWEN, R. J. FINITE ELEMENT PROGRAMMING, 1977.
- [13] BIRD, R. B.; STEWART, W. E.; LIGHFOOT, E. N.; FENOMENOS DE TRANSPORTE - Ed. Deverté - 1964.

[14] PIN TONG, ROSSETTOS, J.; FINITE ELEMENT METHODS, 1977.

[15] CHAVES, C. A.; ESCOAMENTO DE UM FLUIDO DE MAXWELL ATRAVÉS DE CILINDROS COAXIAIS POROSOS; Tese de Mestrado - IMECC-UNICAMP 1987. [16] PIRONEAU, O.; FINITE ELEMENTS FOR FLOW PROBLEMS - INRIA.

- [17] GIRAULT, V.; RAVIART, P. A., FINITE ELEMENTS APROXIMATION OF THE NAVIER-STOKES EQUATIONS - Lectures Notes in Mathematics 749 - 1981.
- [18] NEDELEC, I. C.; A MIXED ELEMENT METHOD FOR 3D NAVIER-STOKES EQUATIONS; Lectures in Applied Mathematics, vol. 22-1985.
- [19] LETALLEC, P.; A MIXED FINITE ELEMENT APROXIMATION OF THE NA-VIER-STOKES EQUATIONS - Numerical Mathematics 35, 1980,381-404.
- [20] MANSFIELD, L.; FINITE ELEMENT SUBESPACES WITH OPTIMAL RATES OF CONVERGENCE FOR THE STATIONARY STOKES PROBLEM R.A.I.R.O-Numerical Analysis, vol. 16, nº 1, 1982.
- [21] TARZIA, D. A.; INTRODUCCIÓN A LAS INECUACIONES VARIACIONALES Y SUS APLICACIONES A PROBLEMAS DE FRONTERA LIBRE - CLAMI n9 5 - 1981.
 - [22] GLOWINSKI, R.; ON A NEW PRECONDITIONER FOR THE STOKES PROBLEM Matemática Aplicada e Computacional, vol. 6, nº 2 - 1987 , (123-140).

[23] IRONS, B. M.; A FRONTAL SOLUTION PROGRAM FOR FINITE ELEMENT ANALYSIS - Int. J. Num. Meth. Engn. - vol. 2 - 1970 - 5-32.