

# FÍSICA II - 2020

## MÓDULO IV - INTRODUÇÃO À MECÂNICA DE FLUIDOS

AULA 17 – PRINCÍPIO DE ARQUIMEDES & ALGO MAIS

# LEMBRAR: DA ÚLTIMA VEZ

\* Equilíbrio hidrostático de um fluido sob forças volumétricas externas além de forças de pressão

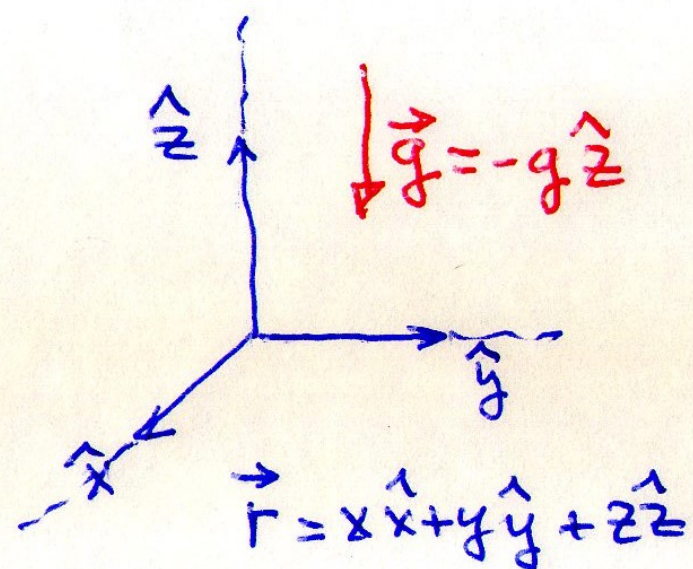
3 equações, uma para cada componente dos vetores

$$\text{grad } p(\vec{r}) = \vec{f}_v(\vec{r}) \quad (\text{ou } \vec{\nabla} p(\vec{r}) = \vec{f}_v(\vec{r}))$$

vetor  $\nearrow$  gradiente da pressão  $\nwarrow$  escalar  $\nwarrow$  densidade de força volumétrica

\* Caso especial:  $\vec{f}_v(\vec{r}) = -\rho(\vec{r})\vec{g}$       $\vec{g}$ : aceleração da gravidade

A força volumétrica é o peso do fluido.



Neste caso

$$\vec{\nabla} p(\vec{r}) = -\rho(\vec{r})g\hat{z}$$

$\frac{\partial p(\vec{r})}{\partial x} = 0$   
 $\frac{\partial p(\vec{r})}{\partial y} = 0$   $\rightarrow$  a pressão não depende de  $x$  ou  $y$   
 $\frac{\partial p(\vec{r})}{\partial z} = -\rho(\vec{r})g$   $\rightarrow$  a pressão (só) depende de  $z$ , e portanto também  $\rho(\vec{r}) = \rho(z)$ .

$$\frac{\partial p}{\partial z} = -\rho(z)g$$

Esta equação não é uma equação fechada

'Equação de estado' } Faz falta uma relação entre a pressão e a densidade

$$\frac{\partial p}{\partial z} = -\rho(z)g$$

\* Caso tratado anteriormente:  $\rho = \text{constante}$   
Fluido incompressível, 'a mais simples das equações de estado'.

\* Outro caso: gás ideal, temperatura uniforme constante  
(gás ideal isotérmico)

eq. de estado:

$$pV = nRT = nM_m \frac{R}{M_m} T \equiv M r T \Rightarrow \boxed{p = p r T}$$

Neste caso:  $\rho = \frac{p}{rT}$

$$\rightarrow \boxed{\frac{\partial p}{\partial z} = -\frac{g}{rT} p}$$

integrando de  $z=z_0$   
até  $z$

$$\frac{dp}{p} = -\frac{g}{rT} dz$$

$$\downarrow$$
$$\ln \frac{p}{p_0} = -\frac{g}{rT} (z - z_0)$$

A pressão cai exponencialmente  
com a altitude  $z$

$$\downarrow$$
$$\boxed{p = p_0 e^{-\frac{g}{rT} (z - z_0)}}$$

Nota: \*  $\frac{g}{rT}$  tem dimensões de inverso de um comprimento,  $L^{-1}$ .

\*  $h \equiv \frac{rT}{g} \approx 8,3 \text{ km}$  para um gás ideal com  $M_m \approx 30 \times 10^{-3} \text{ kg}$  a  $300^\circ \text{K}$

$\uparrow$  valores correspondentes à atmosfera da terra (aproximadamente!)  
 $\uparrow$  determina a escala do decaimento exponencial de  $p$  com  $z$ .

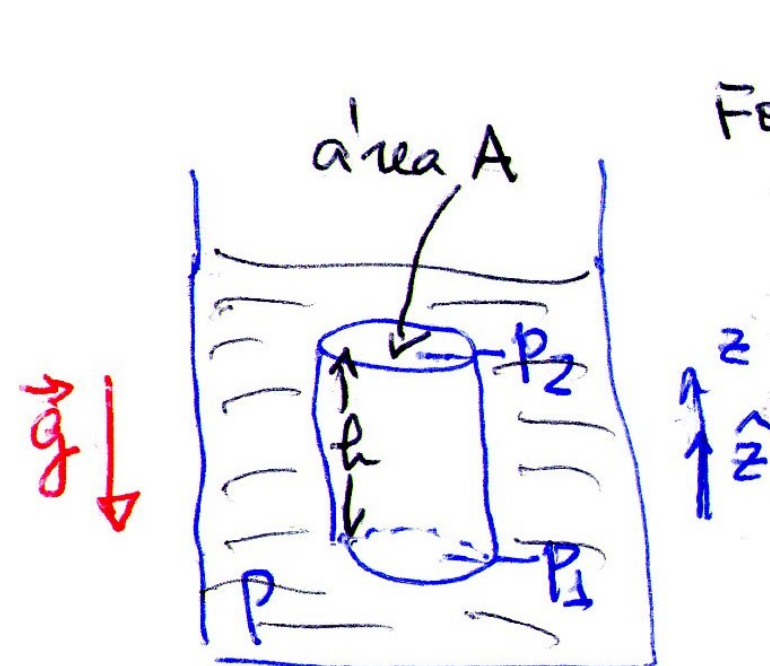
em regime estático!

# Outras pequenas peças das forças de pressão (além do 'paradoxo hidrostático')

## \* Princípio de Arquimedes

É fácil calcular explicitamente as forças de pressão

1) Caso simplíssimo: cilindro sólido mergulhado em um fluido incompressível sob a ação da gravidade.



Forças sobre o cilindro: a) Seu peso  $-Mg \hat{z}$

b) Forças de pressão: sobre o fundo  $p_1 A \hat{z}$   
 sobre o topo  $-p_2 A \hat{z}$   
 sobre as laterais: resultante nula por simetria.

Mas

$$p_1 - p_2 = \rho g h$$

logo

c) Resultante das forças sobre o cilindro

$$\begin{aligned} & \overset{\text{peso do cilindro}}{-Mg \hat{z}} + \overset{\text{forças de pressão}}{(p_1 - p_2) A \hat{z}} = \\ & = -Mg \hat{z} + \underbrace{\rho g h A \hat{z}}_{M_L g} = -(M - M_L) g \hat{z} \end{aligned}$$

Caso:  $Mg > M_L g \rightarrow$  o cilindro quer afundar

$Mg < M_L g \rightarrow$  o cilindro quer boiar

↑ "empuxo", peso do líquido deslocado.

### E mais:

Se o cilindro tem densidade uniforme, seu centro de massa (ou de gravidade) coincide com o 'centro de massa (ou gravidade) do líquido deslocado'.

### Neste caso!

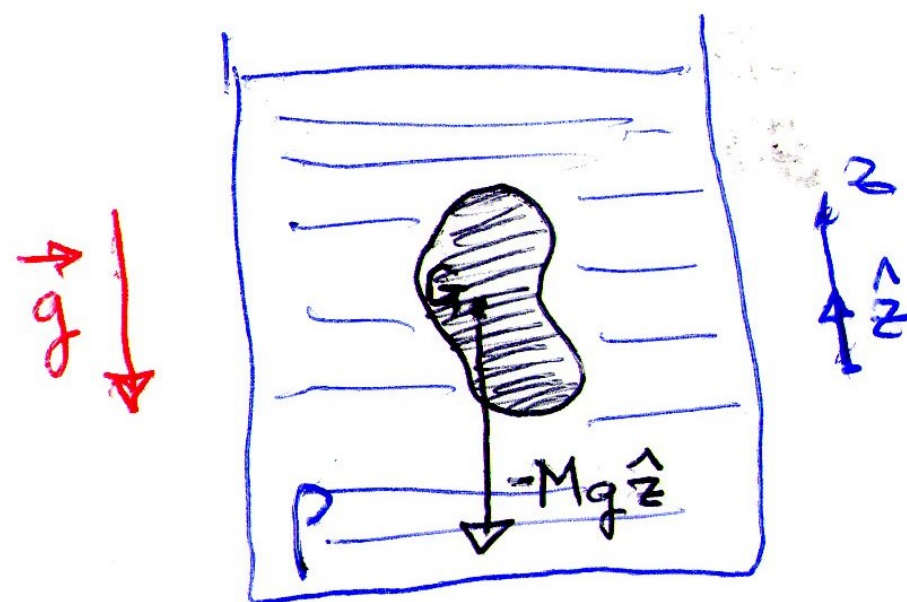
Empuxo como resultante das forças de pressão!

## \* Princípio de Arquimedes (continuação)

→ Não é fácil calcular explicitamente as forças de pressão

2) Caso geral: corpo sólido de formato qualquer mergulhado em um fluido incompressível sob a ação da gravidade

Forças sobre o objeto: a) Seu peso  $-Mg\hat{z}$ , aplicado ao centro de gravidade  $G$



b) Forças de pressão: A substituição do corpo sólido por uma porção de mesma forma de líquido leva a uma situação de equilíbrio

A resultante das forças de pressão deve ser igual ao peso do líquido de mesmo módulo

substituição, e aplicada ao centro de gravidade do líquido de substituição  $C$

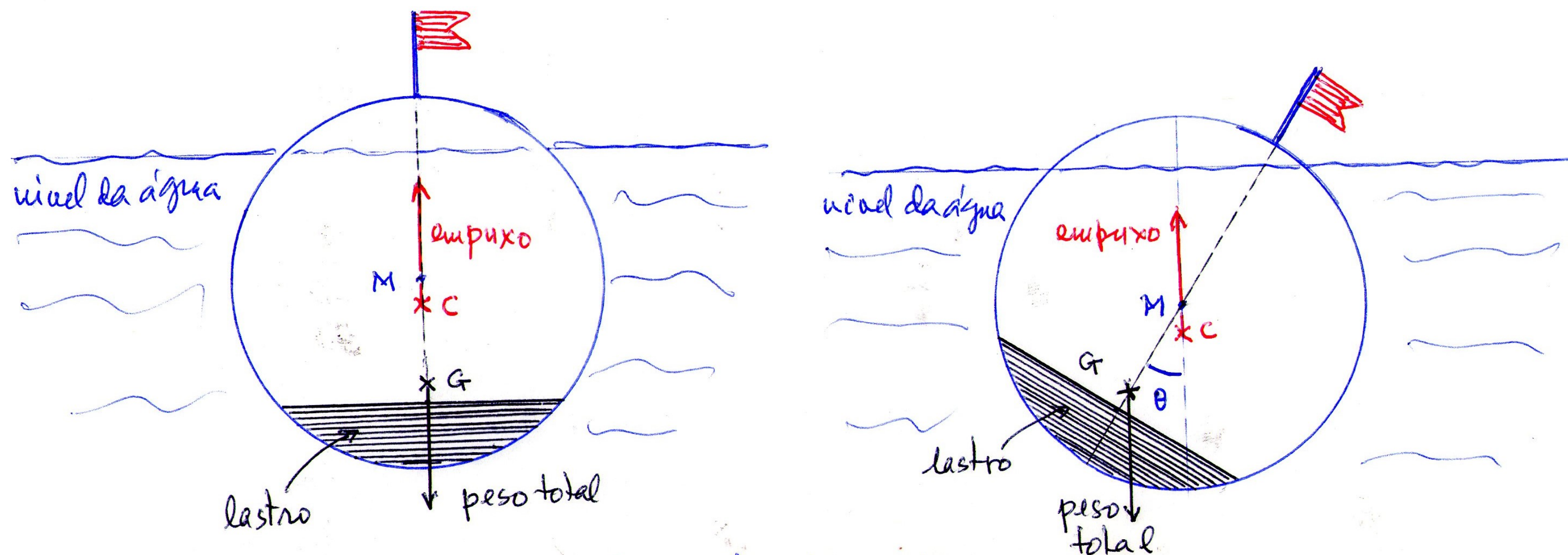


↑  
"centro de empuxo"

As tendências de movimento dependem não só da resultante das duas forças mas também de um eventual torque, por terem elas diferentes pontos de aplicação

↓  
Estabilidade ou não da orientação espacial do corpo sólido imerso no líquido.

## EXEMPLO SIMPLES - Estabilidade na 'atitude' de um flutuador esférico



C centro de empuxo  
G centro de gravidade  
M 'metacentro'

- \* M está sempre no centro da esfera porque a inclinação ( $\theta$ ) não altera a posição do centro de empuxo (C)
- \* Estabilidade do equilíbrio com G abaixo de M: o torque resultante da inclinação tende a voltar à posição  $\theta = 0$ . A 'atitude' com  $\theta = \pi$  (lastro para cima) é instável (torque resultante tende a cair!) e G está acima de M

CASO MAIS COMPLICADO (Geometricamente): "Estabilidade inicial"  
de embarcações

↓  
O que se espera de um barco:

1) Que flutue

2) Que não vire facilmente ← "estabilidade inicial"

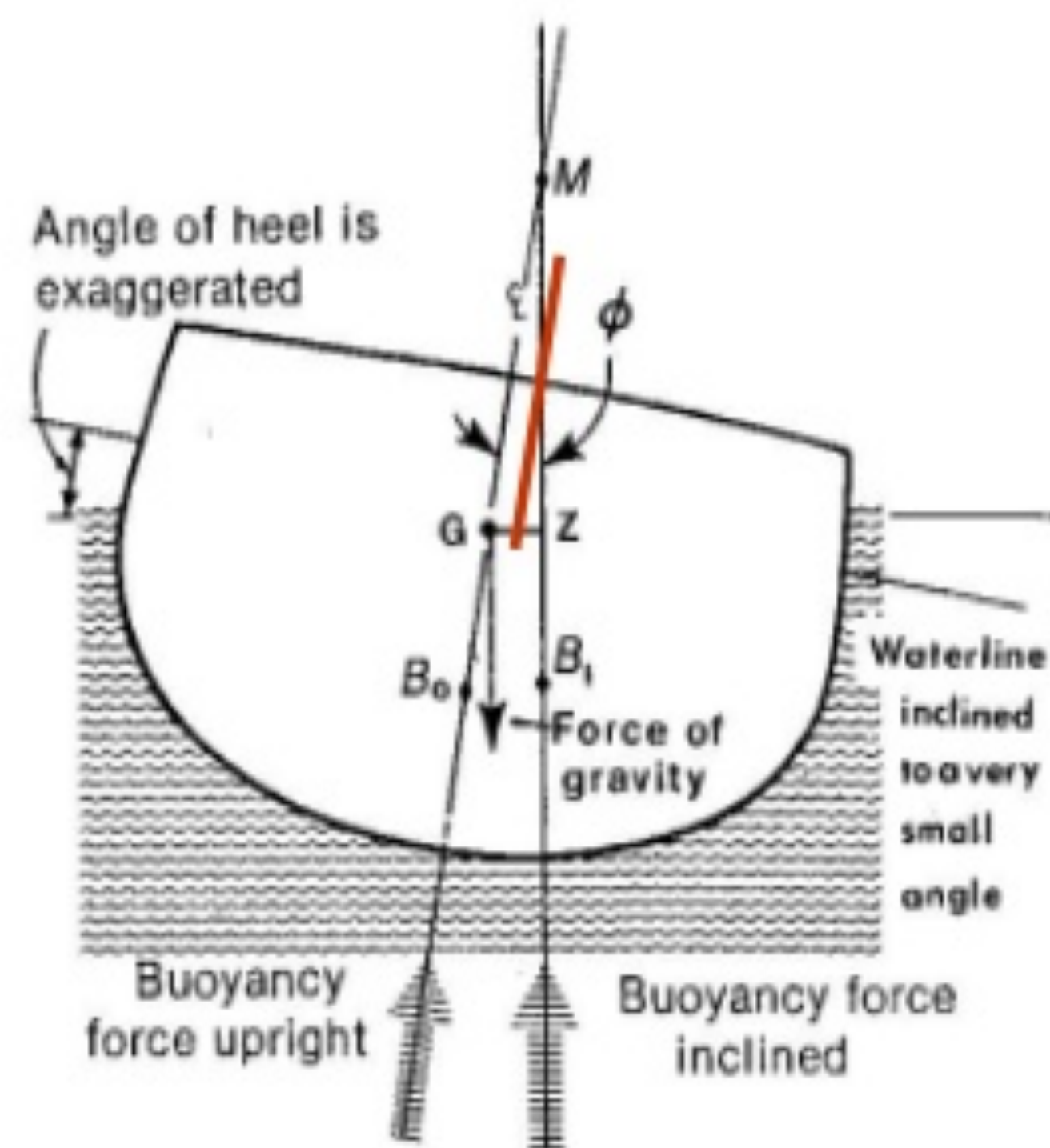
\* Ref: <http://www.slideshare.net/prozsano/active-management-of-vessel-stability>

# Metacenter

- Metacentric Height (GM)
  - Determines size of righting/upsetting arm (for angles  $< 7^\circ$ )

$$GZ = GM \cdot \sin\phi$$

- Large GM -> large righting arm (stiff)
- Small GM -> small righting arm (tender)

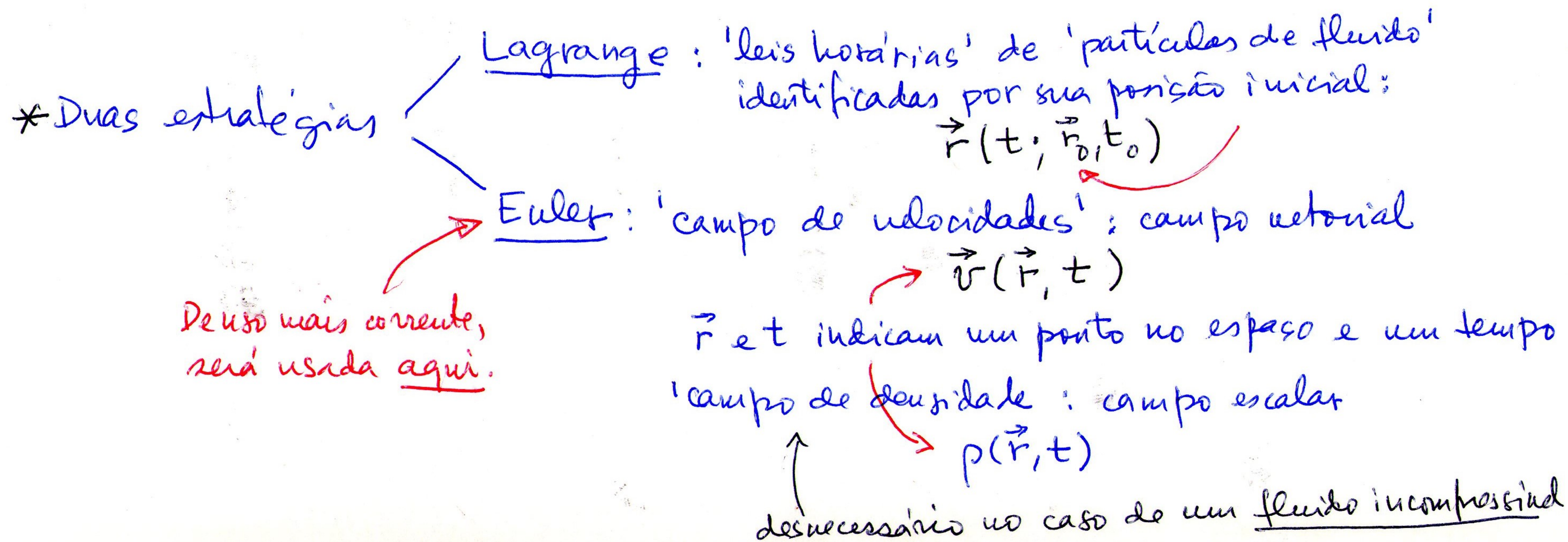




## LIMIAR DE UM NOVO TÓPICO

### CINEMÁTICA DE UM FLUIDO EM MOVIMENTO

↖ meio contínuo!

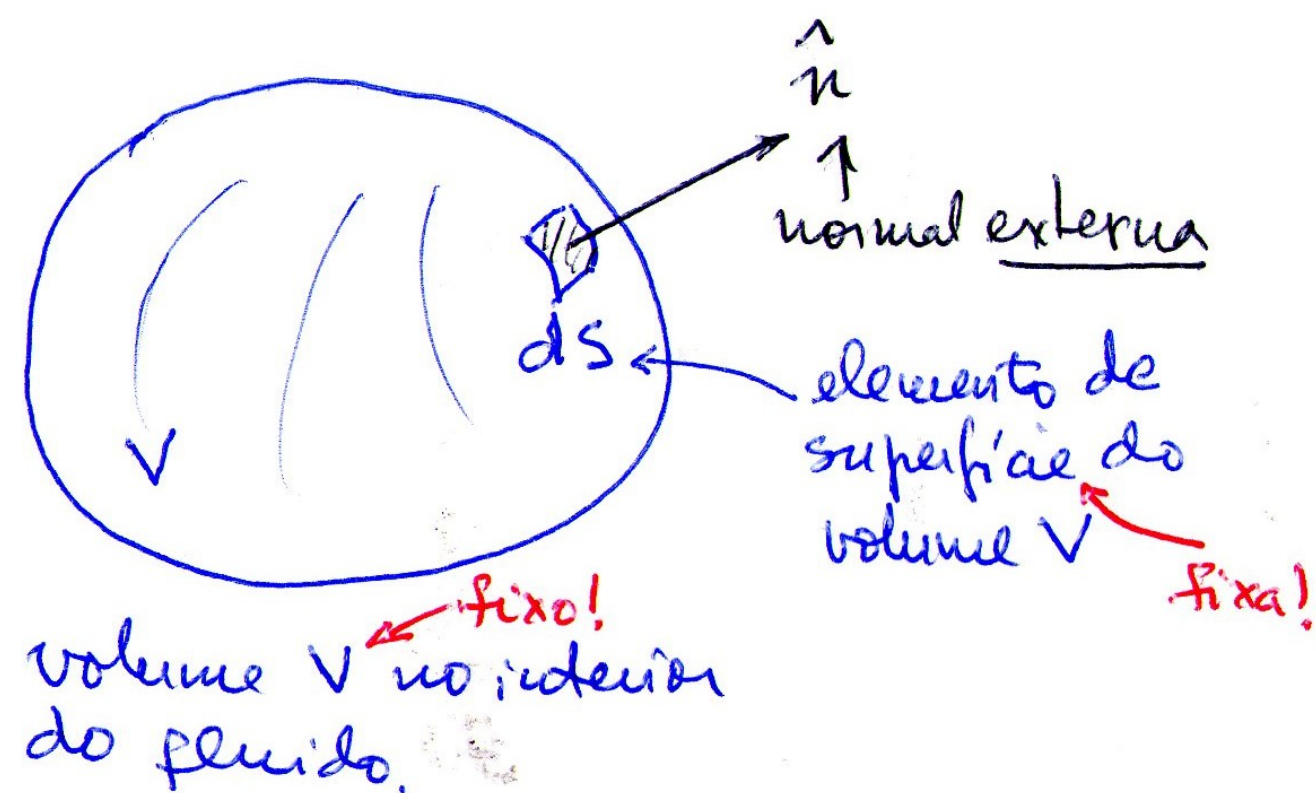


De uso mais corrente, será usada aqui.

mais simples, dispensa 'equações de estado', etc.

\* Na descrição de Euler,  $\rho(\vec{r}, t)$  e  $\vec{v}(\vec{r}, t)$  não são inteiramente independentes: devem satisfazer relações que exprimem a conservação da massa total de fluido.

# CONSERVAÇÃO DA MASSA TOTAL DE FLUIDO



\* Massa de fluido contida em  $V$  no tempo  $t$

$$M(t) = \int_V \rho(\vec{r}, t) dV$$

\* Se o fluido está em movimento descrito pelo campo de velocidades  $\vec{v}(\vec{r}, t)$ , o fluxo de fluido através de  $dS$  no tempo  $t$  é

$$d\phi = \rho(\vec{r}, t) \vec{v}(\vec{r}, t) \cdot \hat{n} dS$$

posição do elemento de superfície  $dS$

O produto  $\rho(\vec{r}, t) \vec{v}(\vec{r}, t)$  é a densidade de corrente (corrente por unidade de área) no ponto  $\vec{r}$

$d\phi > 0$  se o fluxo é para fora do volume  $V$

\* A conservação da massa total de fluido implica que a variação de  $M(t)$  deve ser igual à massa de fluido que entra ou sai de  $V$ . Então, integrando  $d\phi$  sobre toda a superfície  $S$  do volume  $V$

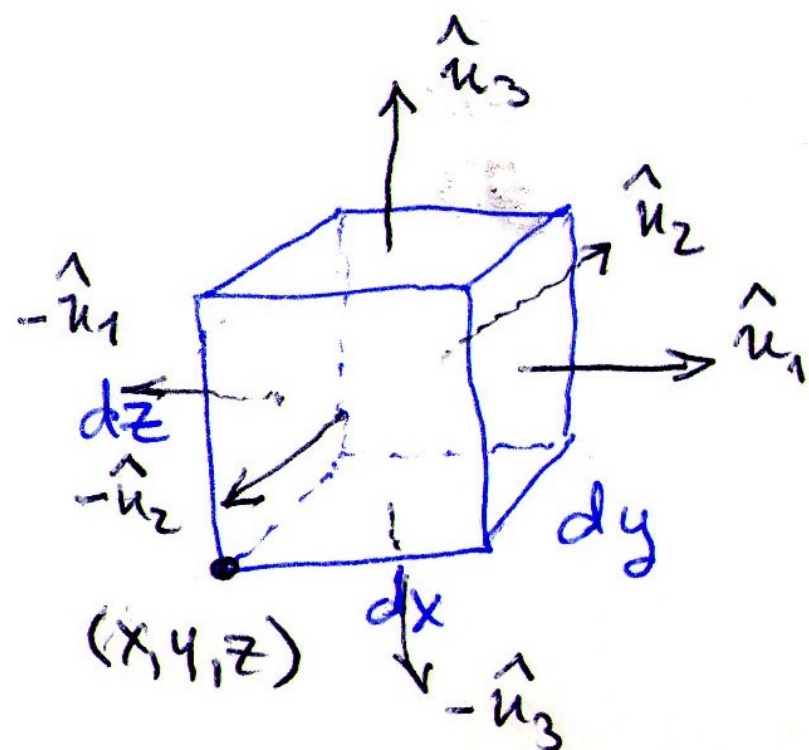
EQUAÇÃO DE CONTINUIDADE  
(em forma integral)

$$\int_S \rho(\vec{r}, t) \vec{v}(\vec{r}, t) \cdot \hat{n} dS = - \frac{d}{dt} \int_V \rho(\vec{r}, t) dV$$

signif: se  $M(t)$  crece  $d\phi < 0$  (fluxo para dentro de  $V$ )

\* Levando a sério a 'continuidade' do fluido é possível escrever uma versão diferencial ('local') da equação de continuidade. Basta aplicar a forma integral a um elemento infinitesimal de volume em forma de cubo,  $dx dy dz$ :

Def:  $\vec{j}(\vec{r}, t) \equiv \rho(\vec{r}, t) \vec{v}(\vec{r}, t)$  (densidade de corrente de fluido)



$$\begin{aligned}
 & \left[ \frac{j_x(x+dx, y, z, t) - j_x(x, y, z, t)}{dx} \right] dy dz dx + \\
 & + \left[ \frac{j_y(x, y+dy, z, t) - j_y(x, y, z, t)}{dy} \right] dx dz dy + \\
 & + \left[ \frac{j_z(x, y, z+dz, t) - j_z(x, y, z, t)}{dz} \right] dx dy dz = - \frac{\partial \rho}{\partial t} dx dy dz
 \end{aligned}$$

$$\frac{\partial j_x}{\partial x} + \frac{\partial j_y}{\partial y} + \frac{\partial j_z}{\partial z} = - \frac{\partial \rho}{\partial t}$$

$$\vec{\nabla} \cdot \vec{j}$$

ou

$$\frac{\partial \rho}{\partial t} + \vec{\nabla} \cdot (\rho \vec{v}) = 0$$

versão diferencial (local)

Uma equação de continuidade é sempre igual de uma lei de conservação.

Outro exemplo: Uma equação de continuidade deduzida da equação de movimento para uma corda tensa (equação de onda em uma dimensão) (Notação: Poynting 2, seção 5.3)

$$\frac{\partial^2 y}{\partial x^2} = \frac{\mu}{T} \frac{\partial^2 y}{\partial t^2}$$

"tensões" da onda, aqui uma força, diferente das "tensões" da mecânica de fluidos!

$$\mu \frac{\partial^2 y}{\partial t^2} \frac{\partial y}{\partial t} = T \frac{\partial^2 y}{\partial x^2} \frac{\partial y}{\partial t}$$

$$\frac{\partial}{\partial t} \left[ \frac{\mu}{2} \left( \frac{\partial y}{\partial t} \right)^2 \right] \quad \frac{\partial}{\partial x} \left[ T \frac{\partial y}{\partial x} \frac{\partial y}{\partial t} \right] - \frac{\partial}{\partial t} \left[ \frac{T}{2} \left( \frac{\partial y}{\partial x} \right)^2 \right]$$

então

$$\frac{\partial}{\partial t} \left[ \frac{\mu}{2} \left( \frac{\partial y}{\partial t} \right)^2 + \frac{T}{2} \left( \frac{\partial y}{\partial x} \right)^2 \right] - \frac{\partial}{\partial x} \left[ T \frac{\partial y}{\partial x} \frac{\partial y}{\partial t} \right] = 0$$

densidade de energia cinética

densidade de energia potencial

$+\frac{\partial}{\partial x} i$  "corrente de energia"

Equação de continuidade (em versão diferencial)  
 Expri-me a conservação de energia na onda (sem necessidade de medidas temporais, etc. Vale localmente para qualquer solução da equação de onda).

$$i = -T \frac{\partial y}{\partial x} \frac{\partial y}{\partial t}$$