# Hidrodinâmica

Flaviano Williams Fernandes

Instituto Federal do Paraná Campus Irati

7 de Novembro de 2020

Prof. Flaviano W. Fernandes IFPR-Irati

# Sumário

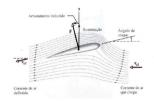
- Introdução
- Vazão ou fluxo
- Lei de conservação da massa
  - Equação da continuidade
- Equação de Bernoulli
- **Aplicações**
- **Apêndice**

## O que é hidrodinâmica?

Introdução •0

#### Dinâmica dos fluidos

#### Estudo dos fluidos em movimento



Sustentação da aeronave devido ao empuxo.



Chama de uma vela.



Escoamento laminar.

#### **Escoamento**

Introdução

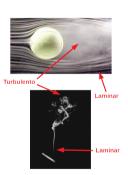
Do ponto de vista da dificuldade de escoamento do fluido, podemos citar os escoamentos

Laminar: A velocidade das partículas em cada ponto não muda com o tempo.

Turbulento: A velocidade das partículas em cada ponto varia com o tempo.

#### Viscosidade

Dificuldade de escoamento do fluido



Exemplos de escoamentos laminar e turbulento.

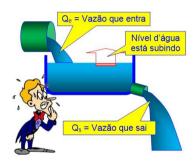
#### Fluxo

Volume de fluido que atravessa uma seção transversal do tubo de corrente por unidade de tempo.

$$Z = \frac{Volume}{\Delta t}$$

#### Corollary

Pela definição de fluxo, percebe-se que a sua unidade no SI é metro cúbico por segundo (m³/s).



Fluxo ou vazão de um fluido.

Prof. Flaviano W. Fernandes IFPR-Irati

Eguação da continuidade

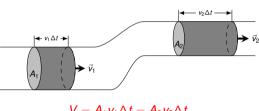
### Equação da continuidade baseada na Lei da conservação da matéria

Supondo uma quantidade de fluido que percorre uma distância  $S_1$  de área  $A_1$  no intervalo de tempo  $\Delta t$ , o volume ocupado por esse fluido é

$$V = \Delta S_1 A_1$$
.

Mas sabendo que  $\Delta S_1 = v_1 \Delta t$ , onde  $v_1$  é a velocidade das moléculas do fluido que percorre esse espaco, temos

$$V = v_1 A_1 \Delta t$$
.



$$V = A_1 v_1 \Delta t = A_2 v_2 \Delta t$$

Fluxo que atravessa duas seções transversais.

Equação da continuidade

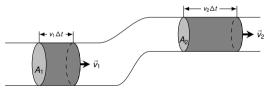
### Equação da continuidade como Lei da conservação da matéria (continuação)

O mesmo raciocínio vale se ele atravessar a área  $A_2$  no mesmo intervalo de tempo  $\Delta t$ ,

$$V = v_2 A_2 \Delta t$$
.

Supondo um fluido incompressível a massa é conservada e o volume se mantém. Sabendo que  $V = Z\Delta t$  temos

$$Z\Delta t = v_1 A_1 \Delta t = v_2 A_2 \Delta t,$$
  
 $Z = v_1 A_1 = v_2 A_2.$ 



$$V = A_1 v_1 \Delta t = A_2 v_2 \Delta t$$

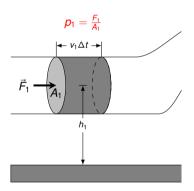
Fluido que atravessa um volume V no tempo  $\Delta t$ .

•000000

### Pressão, velocidade e altura de um fluido em duas regiões distintas (continuação)

Supondo um fluido de volume V e massa m que atravessa a região 1 no intervalo de tempo  $\Delta t$ . O trabalho necessário para deslocá-lo a uma distância s₁ é dado por

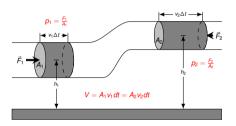
$$au_1 = egin{array}{cccc} eta_1 & egin{array}{cccc} eta_1 & egin{array}{cccc} eta_1 & egin{array}{cccc} eta_1 & eta_1 & eta$$



Fluxo que atravessa a região 1.

O fluido a direita empurra o restante no sentido contrário impedindo o seu deslocamento, isso produz um trabalho negativo, ou seja,

$$au_2 = - egin{array}{c} rac{oldsymbol{s_2}}{oldsymbol{v_2}} rac{oldsymbol{s_2}}{oldsymbol{v_2}} \ au_2 = - oldsymbol{p_2} oldsymbol{A_2} oldsymbol{s_2} \ au_2 = - oldsymbol{p_2} oldsymbol{V}. \end{array}$$



Fluxo que atravessa as regiões 1 e 2.

# Corollary

A mesma quantidade de fluido irá atravessar as regiões 1 e 2 nos intervalos ∆t.

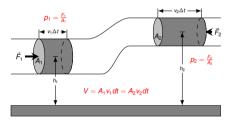
A força da gravidade é conservativa, de modo que as energias potenciais do fluido nas regiões 1 e 2,

$$E_{p_1} = mgh_1$$
  
 $E_{p_2} = mgh_2$ .

As energias cinéticas que estão associadas ao movimento nas regiões 1 e 2 são

$$E_{c_1} = \frac{1}{2} m v_1^2,$$

$$E_{c_2} = \frac{1}{2} m v_2^2.$$



Fluxo que atravessa as regiões 1 e 2.

Se não houver perdas de energia, a energia mecânica do fluido permanece inalterada, de modo que o trabalho total realizado deve ser igual a variação das energias cinéticas e potenciais,

$$au_1 + au_2 = \Delta E_m = \Delta E_c + \Delta E_p,$$

mas

Introdução

$$\Delta E_c = \frac{1}{2} m v_2^2 - \frac{1}{2} m v_1^2,$$
 
$$\Delta E_p = mgh_2 - mgh_1,$$

portanto

$$\tau_{1} + \tau_{2} = \left(\frac{1}{2}mv_{2}^{2} - \frac{1}{2}mv_{1}^{2}\right) + \frac{\Delta E_{p}}{+ (mgh_{2} - mgh_{1})},$$

$$\tau_{1} + \tau_{2} = \frac{1}{2}mv_{2}^{2} + mgh_{2} - \frac{1}{2}mv_{1}^{2} - mgh_{1},$$

$$\tau_{1} + \tau_{2} = \frac{1}{2}mv_{2}^{2} + mgh_{2} - \left(\frac{1}{2}mv_{1}^{2} + mgh_{1}\right).$$

Separando os termos da região 1 da região 2 temos a equação

$$au_1 + rac{1}{2}mv_1^2 + mgh_1 = - au_2 + rac{1}{2}mv_2^2 + \ + mgh_2.$$

Mas mostramos que

$$au_1 = p_1 V,$$
 $au_2 = -p_2 V.$ 

Substituindo na equação acima temos

$$otag egin{aligned} 
otag _1 V + rac{1}{2} m v_1^2 + m g h_1 &= - \left( - rac{p_2 V}{2} V 
ight) + \\ 
otag + rac{1}{2} m v_2^2 + m g h_2, 
otag \end{aligned}$$

mas sabemos que  $V = \frac{m}{a}$ ,

$$p_1 \frac{m}{\rho} + \frac{1}{2} m v_1^2 + m g h_1 = p_2 \frac{m}{\rho} + \frac{1}{2} m v_2^2 + m g h_2, \ rac{p_1}{
ho} + rac{v_1^2}{2} + g h_1 = rac{p_2}{
ho} + rac{v_2^2}{2} + g h_2.$$

#### Equação de Bernoulli

Para um fluido não viscoso com escoamento laminar a soma das parcelas hidrostáticas e hidrodinâmicas é a mesma em cada ponto do fluido, no qual vale a equação

$$\frac{p_1}{\rho} + gh_1 + \frac{v_1^2}{2} = \frac{p_2}{\rho} + gh_2 + \frac{v_2^2}{2} = \cdots,$$
 $\frac{p}{\rho} + gh + \frac{v^2}{2} = \text{constante}.$ 

### Corollary

A equação de Bernoulli corresponde na hidrodinâmica à Lei de conservação da energia na mecânica.

#### Analisando os termos da equação de Bernoulli

Supondo a densidade constante ao longo de todo o fluido, podemos multiplicar todos os termos da equação por  $\rho$  e obter a relação

$$\frac{\rho}{\rho} + \rho gh + \rho \frac{v^2}{2} = \text{constante}.$$
Lei de Stevin

#### Corollary

Parcela hidrostática ( $p + \rho gh$ ): Corresponde a pressão hidrostática no fluido; Parcela fluidodinâmica  $\left(\rho \frac{v^2}{2}\right)$ : Corresponde a pressão hidrodinâmica;

Se o fluido está em repouso  $\frac{\rho v^2}{2} = 0$  temos a Lei de Stevin.

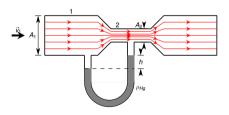
#### Venturímetro

Supondo um escoamento horizontal ( $h_1 = h_2$ ) temos pela equação de Bernoulli

$$p_1 + \rho g h_1 + \frac{\rho v_1^2}{2} = p_2 + \rho g h_2 + \frac{\rho v_2^2}{2},$$
  
$$p_1 - p_2 = \frac{\rho v_2^2}{2} - \frac{\rho v_1^2}{2}.$$

Pela Lei de Stevin podemos dizer que a variação de pressão entre as regiões 1 e 2 vale

$$p_1 - p_2 = \rho_{Ha}gh$$



Tubo de Venturi.

## Venturímetro (continuação)

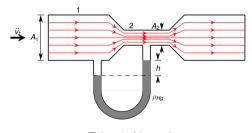
Pela equação da continuidade temos

$$v_2=\left(\frac{A_1}{A_2}\right)v_1.$$

Substituindo temos

$$\frac{\rho_{Hg}gh}{\rho_1 - \rho_2} = \frac{\rho}{2} \frac{\frac{A_1}{A_2}v_1}{2} - \frac{\rho v_1^2}{2},$$

$$v_1^2 = 2gh \frac{\rho_{Hg}}{\rho} \frac{A_2^2}{A_1^2 - A_2^2}.$$



Tubo de Venturi.

#### Transformar um número em notação científica

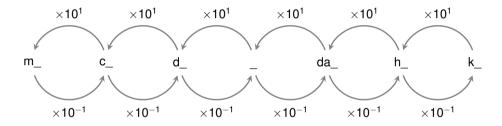
#### Corollary

- Passo 1: Escrever o número incluindo a vírgula.
- Passo 2: Andar com a vírgula até que somente reste um número diferente de zero no lado esquerdo.
- Passo 3: Colocar no expoente da potência de 10 o número de casas decimais que tivemos que "andar"com a vírgula. Se ao andar com a vírgula o valor do número diminuiu, o expoente ficará positivo, se aumentou o expoente ficará negativo.

#### **Exemplo**

6 590 000 000 000 000,  $0 = 6.59 \times 10^{15}$ 

#### Conversão de unidades em uma dimensão



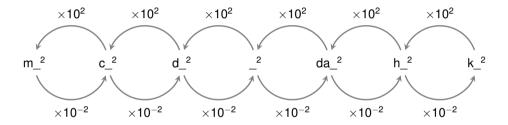
$$1~\text{mm} = 1 \times 10^{(-1)\times 2}~\text{dm} \rightarrow 1 \times 10^{-2}~\text{dm}$$

$$2,5 \text{ kg} = 2,5 \times 10^{(1) \times 6} \text{ mg} \rightarrow 2,5 \times 10^{6} \text{ mg}$$

$$10 \text{ ms} = 10 \times 10^{(-1) \times 3} \text{ s} \rightarrow 10 \times 10^{-3} \text{ s}$$

Prof. Flaviano W. Fernandes

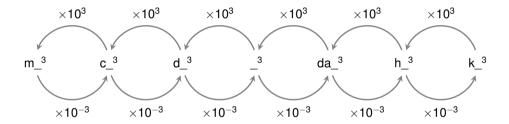
#### Conversão de unidades em duas dimensões



$$1 \text{ mm}^2 = 1 \times 10^{(-2) \times 2} \text{ dm}^2 \rightarrow 1 \times 10^{-4} \text{ dm}^2$$

$$2,5 \text{ m}^2 = 2,5 \times 10^{(2) \times 3} \text{ mm}^2 \rightarrow 2,5 \times 10^6 \text{ mm}^2$$

$$10 \text{ ms}^2 = 10 \times 10^{(-2) \times 3} \text{ s}^2 \rightarrow 10 \times 10^{-6} \text{ s}^2$$



$$1 \text{ mm}^3 = 1 \times 10^{(-3) \times 2} \text{ dm}^3 \rightarrow 1 \times 10^{-6} \text{ dm}^3$$

$$2,5 \text{ m}^3 = 2,5 \times 10^{(3) \times 3} \text{ mm}^3 \rightarrow 2,5 \times 10^9 \text{ mm}^3$$

$$2.5 \text{ km}^3 = 2.5 \times 10^{(3) \times 6} \text{ mm}^3 \rightarrow 2.5 \times 10^{18} \text{ mm}^3$$

# Alfabeto grego

Alfa Α  $\alpha$ В Beta Gama Delta Δ **Epsílon** Ε  $\epsilon, \varepsilon$ Zeta Eta Н Θ Teta lota K Capa ĸ Lambda λ Mi Μ  $\mu$ 

Ni Ν  $\nu$ Csi ômicron 0 Ρi П  $\pi$ Rô  $\rho$ Sigma  $\sigma$ Tau Ípsilon 7) Fi Φ  $\phi, \varphi$ Qui  $\chi$ Psi Ψ  $\psi$ Ômega Ω  $\omega$ 

# Referências e observações<sup>1</sup>



A. Máximo, B. Alvarenga, C. Guimarães, Física. Contexto e aplicações, v.1, 2.ed., São Paulo, Scipione (2016)

Esta apresentação está disponível para download no endereço https://flavianowilliams.github.io/education

<sup>&</sup>lt;sup>1</sup>Este material está sujeito a modificações. Recomenda-se acompanhamento permanente.