

Horizontes para ondas superficiais em fluidos

Alberto Saa

Buracos negros acústicos

- Introdução/Motivação
- Fundamentos hidrodinâmicos
- Horizontes para ondas superficiais

Buracos negros acústicos

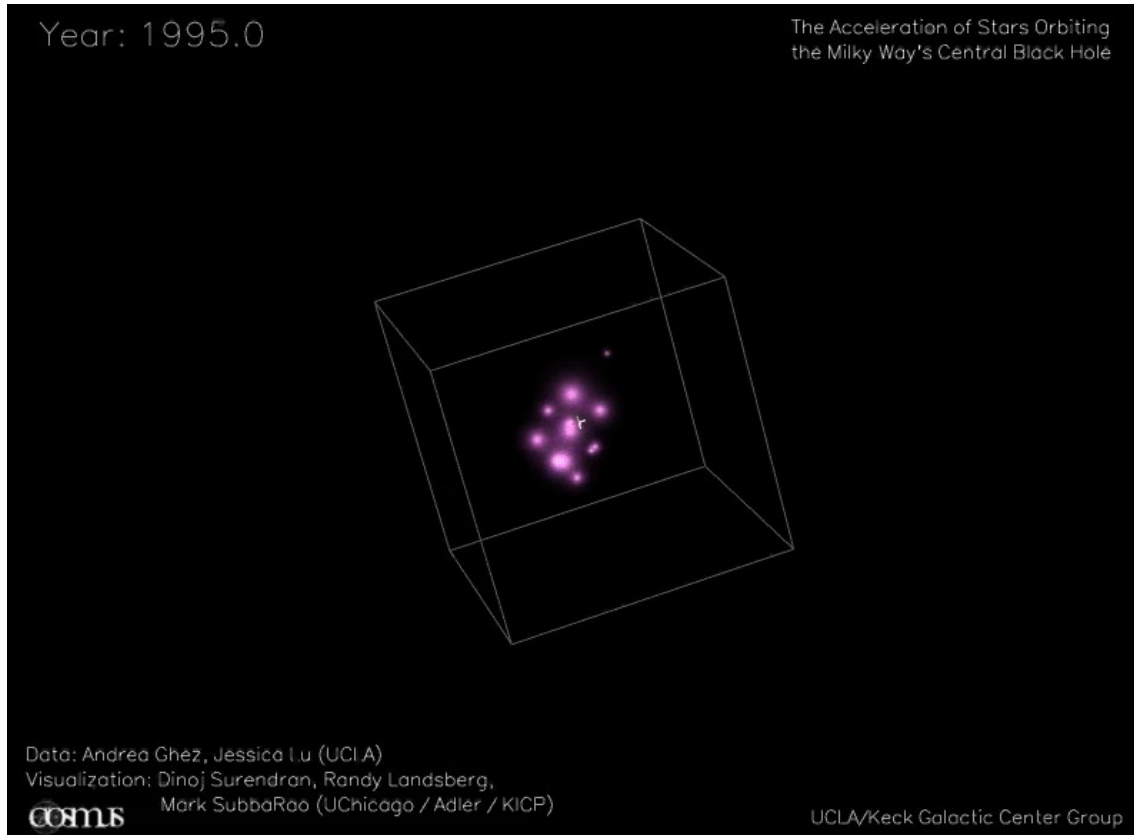
- Introdução/Motivação
- Fundamentos hidrodinâmicos
- Horizontes para ondas superficiais

Dívidas

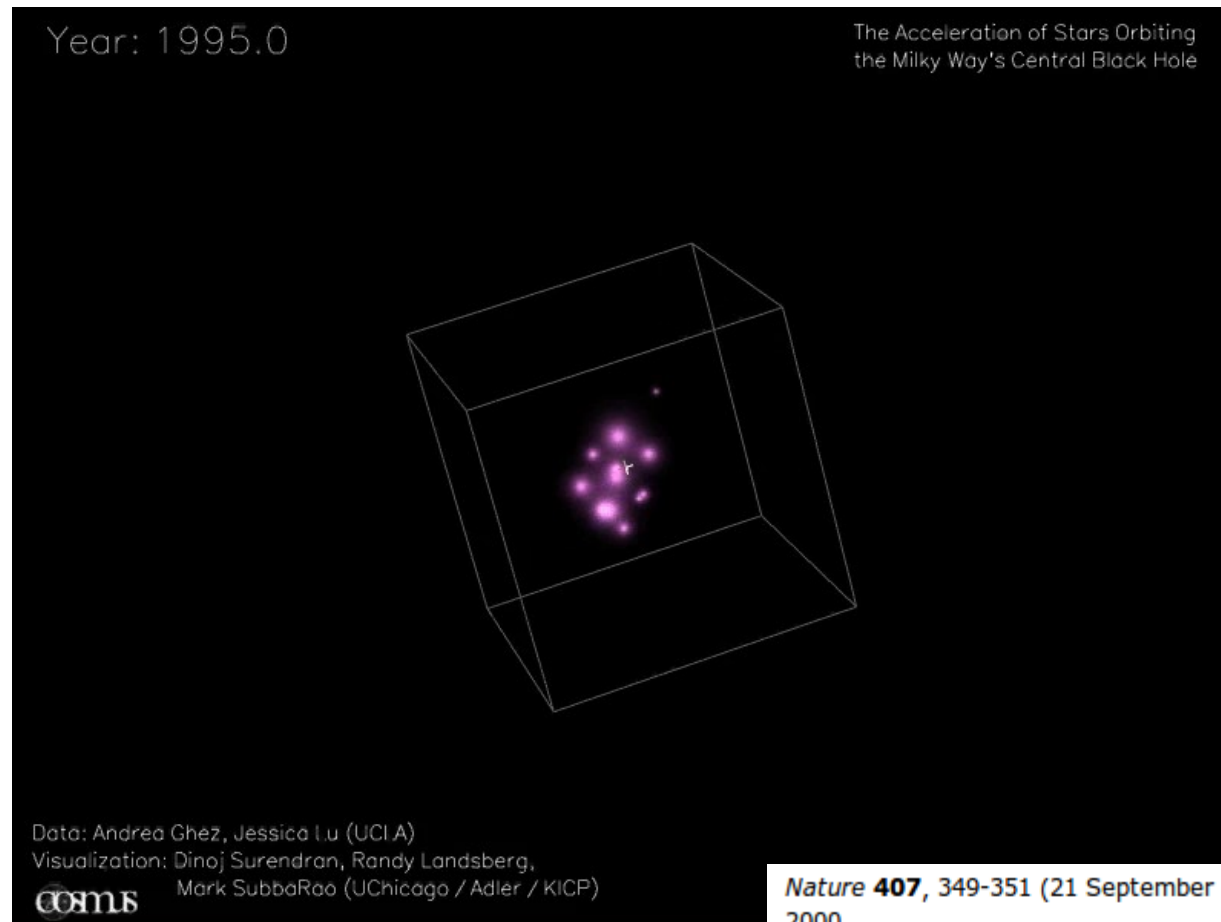
Dívidas



Dívidas



Dívidas



nature

International weekly journal of science

The accelerations of stars orbiting the Milky Way's central black hole

A. M. Ghez, M. Morris, E. E. Becklin, A. Tanner & T. Kremenek

1. Department of Physics and Astronomy, UCLA, Los Angeles, California 90095-1562, USA

Dívidas



Dívidas



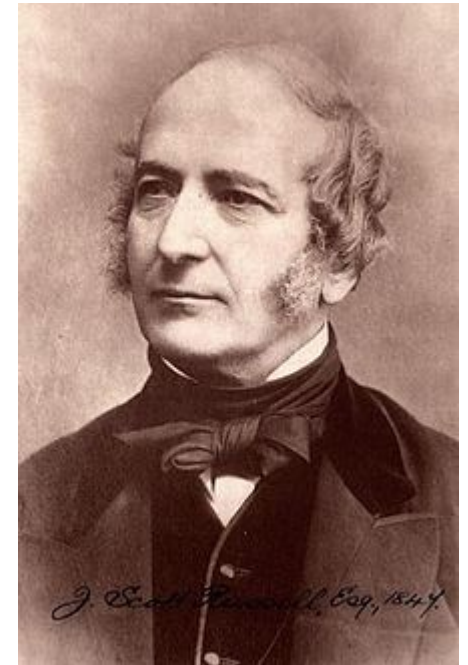
WIKIPEDIA
The Free Encyclopedia

Article [Talk](#)

John Scott Russell

From Wikipedia, the free encyclopedia

Dívidas



WIKIPEDIA
The Free Encyclopedia

Article [Talk](#)

John Scott Russell

From Wikipedia, the free encyclopedia

Fundamentos hidrodinâmicos

Fundamentos hidrodinâmicos

- Equação da continuidade

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

- Equação de Euler

$$\rho \frac{d\mathbf{v}}{dt} \equiv \left[\frac{\partial \mathbf{v}}{\partial t} + (\mathbf{v} \cdot \nabla) \mathbf{v} \right] = -\nabla p$$

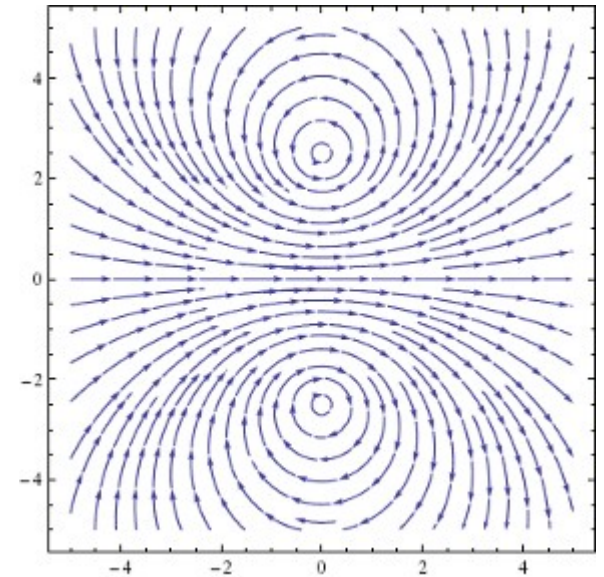
Fundamentos hidrodinâmicos

- Equação da continuidade

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

- Equação de Euler

$$\rho \frac{d\mathbf{v}}{dt} \equiv \left[\frac{\partial \mathbf{v}}{\partial t} + (\mathbf{v} \cdot \nabla) \mathbf{v} \right] = -\nabla p$$



Fundamentos hidrodinâmicos

- Equação da continuidade

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

- Equação de Euler

$$\rho \frac{d\mathbf{v}}{dt} \equiv \left[\frac{\partial \mathbf{v}}{\partial t} + (\mathbf{v} \cdot \nabla) \mathbf{v} \right] = -\nabla p$$

(viscosidade nula,
apenas pressão)

Fundamentos hidrodinâmicos

- Equação da continuidade

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

- Equação de Euler

$$\rho \frac{d\mathbf{v}}{dt} \equiv \left[\frac{\partial \mathbf{v}}{\partial t} + (\mathbf{v} \cdot \nabla) \mathbf{v} \right] = -\nabla p$$

Fundamentos hidrodinâmicos

- Equação da continuidade

Fluxo irrotacional

$$\nabla \times \mathbf{v} = 0$$

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

- Equação de Euler

$$\rho \frac{d\mathbf{v}}{dt} \equiv \left[\frac{\partial \mathbf{v}}{\partial t} + (\mathbf{v} \cdot \nabla) \mathbf{v} \right] = -\nabla p$$

Fundamentos hidrodinâmicos

- Equação da continuidade

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

Fluxo irrotacional

$$\nabla \times \mathbf{v} = 0$$

$$\mathbf{v} = -\nabla \psi$$

- Equação de Euler

$$\rho \frac{d\mathbf{v}}{dt} \equiv \left[\frac{\partial \mathbf{v}}{\partial t} + (\mathbf{v} \cdot \nabla) \mathbf{v} \right] = -\nabla p$$

Fundamentos hidrodinâmicos

- Equação da continuidade

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

Fluxo irrotacional

$$\nabla \times \mathbf{v} = 0$$

$$\mathbf{v} = -\nabla \psi$$

- Equação de Euler

$$\rho \frac{d\mathbf{v}}{dt} \equiv \left[\frac{\partial \mathbf{v}}{\partial t} + (\mathbf{v} \cdot \nabla) \mathbf{v} \right] = -\nabla p$$

Fluido barotrópico

$$h(p) = \int_0^p \frac{dp'}{\rho(p')}$$

Fundamentos hidrodinâmicos

- Equação da continuidade

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

Fluxo irrotacional

$$\nabla \times \mathbf{v} = 0$$

$$\mathbf{v} = -\nabla \psi$$

- Equação de Euler

$$\rho \frac{d\mathbf{v}}{dt} \equiv \left[\frac{\partial \mathbf{v}}{\partial t} + (\mathbf{v} \cdot \nabla) \mathbf{v} \right] = -\nabla p$$

Fluido barotrópico

$$h(p) = \int_0^p \frac{dp'}{\rho(p')}$$

(Eq. Bernoulli)



$$-\frac{\partial \psi}{\partial t} + h + \frac{1}{2} (\nabla \psi)^2 = 0$$

Fundamentos hidrodinâmicos

- Equação da continuidade

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

Fluxo irrotacional

$$\nabla \times \mathbf{v} = 0$$

$$\mathbf{v} = -\nabla \psi$$

- Equação de Bernoulli

$$-\frac{\partial \psi}{\partial t} + h + \frac{1}{2} (\nabla \psi)^2 = 0$$

Fluido barotrópico

$$h(p) = \int_0^p \frac{dp'}{\rho(p')}$$

Fundamentos hidrodinâmicos

- Equação da continuidade

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

- Equação de Bernoulli

$$-\frac{\partial \psi}{\partial t} + h + \frac{1}{2} (\nabla \psi)^2 = 0$$

Pequenas perturbações

$$(\rho_0, p_0, \psi_0) \rightarrow (\rho_0 + \delta\rho, p_0 + \delta p, \psi_0 + \delta\psi)$$

Fundamentos hidrodinâmicos

- Equação da continuidade linearizada

$$\frac{\partial \rho}{\partial t} + \nabla \cdot (\rho \mathbf{v}) = 0, \quad \rightarrow \quad \frac{\partial \delta \rho}{\partial t} + \nabla \cdot (\delta \rho \mathbf{v}_0 + \rho_0 \nabla \delta \psi) = 0$$

- Equação de Bernoulli

$$-\frac{\partial \psi}{\partial t} + h + \frac{1}{2} (\nabla \psi)^2 = 0$$

Pequenas perturbações

$$(\rho_0, p_0, \psi_0) \rightarrow (\rho_0 + \delta \rho, p_0 + \delta p, \psi_0 + \delta \psi)$$

Fundamentos hidrodinâmicos

- Equação da continuidade linearizada

$$\frac{\partial \rho}{\partial t} + \nabla \cdot (\rho \mathbf{v}) = 0, \quad \longrightarrow \quad \frac{\partial \delta \rho}{\partial t} + \nabla \cdot (\delta \rho \mathbf{v}_0 + \rho_0 \nabla \delta \psi) = 0$$

- Equação de Bernoulli linearizada

$$-\frac{\partial \psi}{\partial t} + h + \frac{1}{2} (\nabla \psi)^2 = 0 \quad \longrightarrow \quad \delta \rho = \frac{\partial \rho}{\partial p} \rho_0 \left(\frac{\partial \delta \psi}{\partial t} + \mathbf{v} \cdot \nabla \delta \psi \right)$$

Pequenas perturbações

$$(\rho_0, p_0, \psi_0) \rightarrow (\rho_0 + \delta \rho, p_0 + \delta p, \psi_0 + \delta \psi)$$

Fundamentos hidrodinâmicos

- Equação da continuidade linearizada

$$\frac{\partial \delta \rho}{\partial t} + \nabla \cdot (\delta \rho \mathbf{v}_0 + \rho_0 \nabla \delta \psi) = 0$$

- Equação de Bernoulli linearizada

$$\delta \rho = \frac{\partial \rho}{\partial p} \rho_0 \left(\frac{\partial \delta \psi}{\partial t} + \mathbf{v} \cdot \nabla \delta \psi \right)$$

Fundamentos hidrodinâmicos

- Equação da continuidade linearizada

$$\frac{\partial \delta \rho}{\partial t} + \nabla \cdot (\delta \rho \mathbf{v}_0 + \rho_0 \nabla \delta \psi) = 0$$

- Equação de Bernoulli linearizada

$$\delta \rho = \frac{\partial \rho}{\partial p} \rho_0 \left(\frac{\partial \delta \psi}{\partial t} + \mathbf{v} \cdot \nabla \delta \psi \right)$$

Fundamentos hidrodinâmicos

Equação das perturbações

$$\begin{aligned} & - \frac{\partial}{\partial t} \left[\frac{\partial \rho}{\partial p} \rho_0 \left(\frac{\partial \delta \psi}{\partial t} + \mathbf{v}_0 \cdot \nabla \delta \psi \right) \right] \\ & + \nabla \cdot \left[\rho_0 \nabla \delta \psi - \frac{\partial \rho}{\partial p} \rho_0 \mathbf{v}_0 \left(\frac{\partial \delta \psi}{\partial t} + \mathbf{v}_0 \cdot \nabla \delta \psi \right) \right] = 0 \end{aligned}$$

Fundamentos hidrodinâmicos

Equação das perturbações

$$- \frac{\partial}{\partial t} \left[\frac{\partial \rho}{\partial p} \rho_0 \left(\frac{\partial \delta \psi}{\partial t} + \mathbf{v}_0 \cdot \nabla \delta \psi \right) \right] + \nabla \cdot \left[\rho_0 \nabla \delta \psi - \frac{\partial \rho}{\partial p} \rho_0 \mathbf{v}_0 \left(\frac{\partial \delta \psi}{\partial t} + \mathbf{v}_0 \cdot \nabla \delta \psi \right) \right] = 0$$
$$c^{-2} = \frac{\partial \rho}{\partial p}$$

Fundamentos hidrodinâmicos

Equação das perturbações

$$- \frac{\partial}{\partial t} \left[\frac{\partial \rho}{\partial p} \rho_0 \left(\frac{\partial \delta \psi}{\partial t} + \mathbf{v}_0 \cdot \nabla \delta \psi \right) \right] + \nabla \cdot \left[\rho_0 \nabla \delta \psi - \frac{\partial \rho}{\partial p} \rho_0 \mathbf{v}_0 \left(\frac{\partial \delta \psi}{\partial t} + \mathbf{v}_0 \cdot \nabla \delta \psi \right) \right] = 0$$
$$c^{-2} = \frac{\partial \rho}{\partial p}$$

$$\partial_\mu (f^{\mu\nu} \partial_\nu \delta \psi) = 0$$

Fundamentos hidrodinâmicos

Equação das perturbações

$$- \frac{\partial}{\partial t} \left[\frac{\partial \rho}{\partial p} \rho_0 \left(\frac{\partial \delta \psi}{\partial t} + \mathbf{v}_0 \cdot \nabla \delta \psi \right) \right] + \nabla \cdot \left[\rho_0 \nabla \delta \psi - \frac{\partial \rho}{\partial p} \rho_0 \mathbf{v}_0 \left(\frac{\partial \delta \psi}{\partial t} + \mathbf{v}_0 \cdot \nabla \delta \psi \right) \right] = 0$$
$$c^{-2} = \frac{\partial \rho}{\partial p}$$

$$\partial_\mu (f^{\mu\nu} \partial_\nu \delta \psi) = 0 \quad f^{\mu\nu} = \frac{\rho_0}{c^2} \begin{pmatrix} -1 & -v_0^j \\ -v_0^i & c^2 \delta^{ij} - v_0^i v_0^j \end{pmatrix}$$

Fundamentos hidrodinâmicos

Equação das perturbações

$$- \frac{\partial}{\partial t} \left[\frac{\partial \rho}{\partial p} \rho_0 \left(\frac{\partial \delta \psi}{\partial t} + \mathbf{v}_0 \cdot \nabla \delta \psi \right) \right] + \nabla \cdot \left[\rho_0 \nabla \delta \psi - \frac{\partial \rho}{\partial p} \rho_0 \mathbf{v}_0 \left(\frac{\partial \delta \psi}{\partial t} + \mathbf{v}_0 \cdot \nabla \delta \psi \right) \right] = 0$$
$$c^{-2} = \frac{\partial \rho}{\partial p}$$

$$\partial_\mu (f^{\mu\nu} \partial_\nu \delta \psi) = 0 \quad f^{\mu\nu} = \frac{\rho_0}{c^2} \begin{pmatrix} -1 & -v_0^j \\ -v_0^i & c^2 \delta^{ij} - v_0^i v_0^j \end{pmatrix}$$

$$\frac{1}{\sqrt{-g}} \partial_\mu (\sqrt{-g} g^{\mu\nu} \partial_\nu \delta \psi) = 0$$

Eq. de Klein-Gordon!

Teoria de Campos sobre Espaços Curvos

- Campos escalares

$$\Delta\phi \equiv \frac{1}{\sqrt{-g}} \partial_\mu (\sqrt{-g} g^{\mu\nu} \partial_\nu \phi) = 0.$$

- Criação de partículas

Erwin Schrödinger - 1939

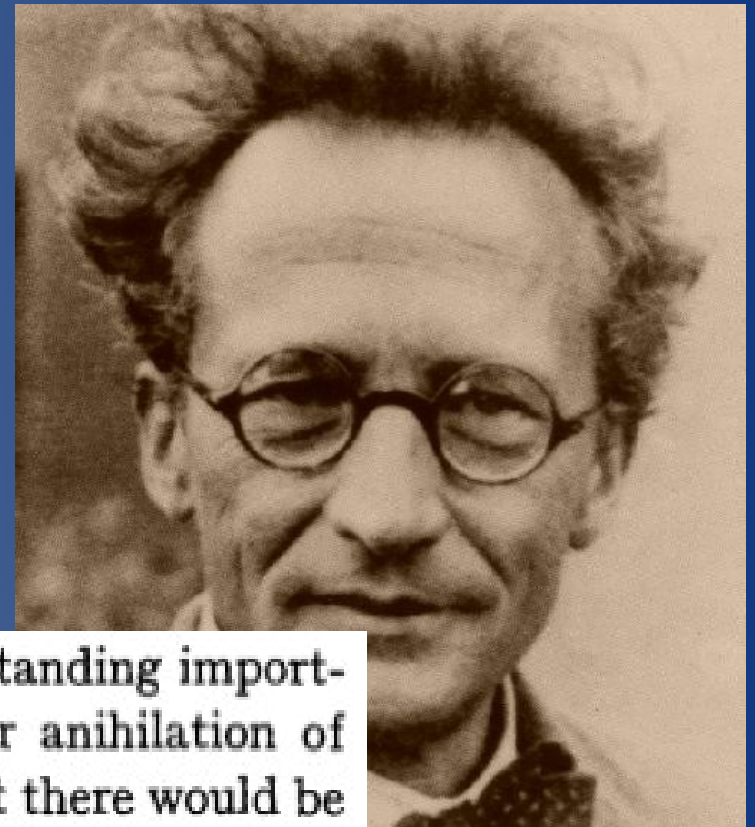
Physica VI, no 9

October 1939

THE PROPER VIBRATIONS OF THE EXPANDING UNIVERSE

by ERWIN SCHRÖDINGER

§ 1. *Introduction and summary.* Wave mechanics imposes an a priori reason for assuming space to be closed; for then and only then are its proper modes discontinuous and provide an adequate description of the observed atomicity of matter and light. — Einstein's theory of gravitation imposes an a priori reason for assuming space to be, if closed, expanding or contracting; for this theory does not admit of a stable static solution. — The observed facts are, to say the least, not contrary to these assumptions.



Generally speaking this is a phenomenon of outstanding importance. With particles it would mean production or annihilation of matter, merely by the expansion, whereas with light there would be a production of light travelling in the opposite direction, thus a sort of reflexion of light in homogeneous space. Alarmed by these prospects, I have investigated the question in more detail. Fortunately

Solução de Schwarzschild

$$ds^2 = - \left(1 - \frac{2M}{r} \right) dt^2 + \frac{dr^2}{1 - \frac{2M}{r}} + r^2 d\Omega^2$$

$r = 2M \rightarrow$ Horizonte de eventos

Solução de Schwarzschild é estacionária, mas não estática!

Fundamentos hidrodinâmicos

Superradiança(?)

$$\mathbf{v} = v_r(t, r, \phi) \hat{r} + v_\phi(t, r, \phi) \hat{\phi}$$

Fundamentos hidrodinâmicos

Superradiança(?)

$$\mathbf{v} = v_r(t, r, \phi) \hat{r} + v_\phi(t, r, \phi) \hat{\phi}$$

$$g_{\mu\nu} = \left(\frac{\rho}{c}\right)^2 \begin{pmatrix} -c^2 + v^2 & -v_r & -v_\phi r \\ -v_r & 1 & 0 \\ -v_\phi r & 0 & r^2 \end{pmatrix}$$

Fundamentos hidrodinâmicos

Superradiança(?)

$$\mathbf{v} = v_r(t, r, \phi) \hat{r} + v_\phi(t, r, \phi) \hat{\phi}$$

$$g_{\mu\nu} = \left(\frac{\rho}{c}\right)^2 \begin{pmatrix} -c^2 + v^2 & -v_r & -v_\phi r \\ -v_r & 1 & 0 \\ -v_\phi r & 0 & r^2 \end{pmatrix}$$

$$g_{\mu\nu} \left(\frac{\partial}{\partial t}\right)^\mu \left(\frac{\partial}{\partial t}\right)^\nu = -(c^2 - v^2)$$

Ondas de superfície

Ondas de superfície

- Equação da continuidade

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

Fluxo irrotacional

$$\nabla \times \mathbf{v} = 0$$

$$\mathbf{v} = -\nabla \psi$$

- Equação de Euler

$$\rho \frac{d\mathbf{v}}{dt} \equiv \left[\frac{\partial \mathbf{v}}{\partial t} + (\mathbf{v} \cdot \nabla) \mathbf{v} \right] = -\nabla p$$

Fluido barotrópico

$$h(p) = \int_0^p \frac{dp'}{\rho(p')}$$

Ondas de superfície

- Equação da continuidade

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

Fluxo irrotacional

$$\nabla \times \mathbf{v} = 0$$

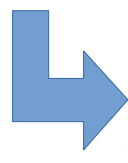
$$\mathbf{v} = -\nabla \psi$$

- Equação de Euler

$$\rho \frac{d\mathbf{v}}{dt} \equiv \left[\frac{\partial \mathbf{v}}{\partial t} + (\mathbf{v} \cdot \nabla) \mathbf{v} \right] = -\nabla p$$

Fluido barotrópico

$$h(p) = \int_0^p \frac{dp'}{\rho(p')}$$


$$\frac{d\mathbf{v}}{dt} = \frac{\partial \mathbf{v}}{\partial t} + (\mathbf{v} \cdot \nabla) \mathbf{v} = -\frac{\nabla P}{\rho} + \mathbf{f}$$

Ondas de superfície

- Equação da continuidade

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

Fluxo irrotacional

$$\nabla \times \mathbf{v} = 0$$

$$\mathbf{v} = -\nabla \psi$$

- Equação de Euler

$$\frac{d\mathbf{v}}{dt} = \frac{\partial \mathbf{v}}{\partial t} + (\mathbf{v} \cdot \nabla) \mathbf{v} = -\frac{\nabla P}{\rho} + \mathbf{f}$$

Fluido barotrópico

$$h(p) = \int_0^p \frac{dp'}{\rho(p')}$$

Pequenas perturbações

$$(\rho_0, p_0, \psi_0) \rightarrow (\rho_0 + \delta\rho, p_0 + \delta p, \psi_0 + \delta\psi)$$

Ondas de superfície

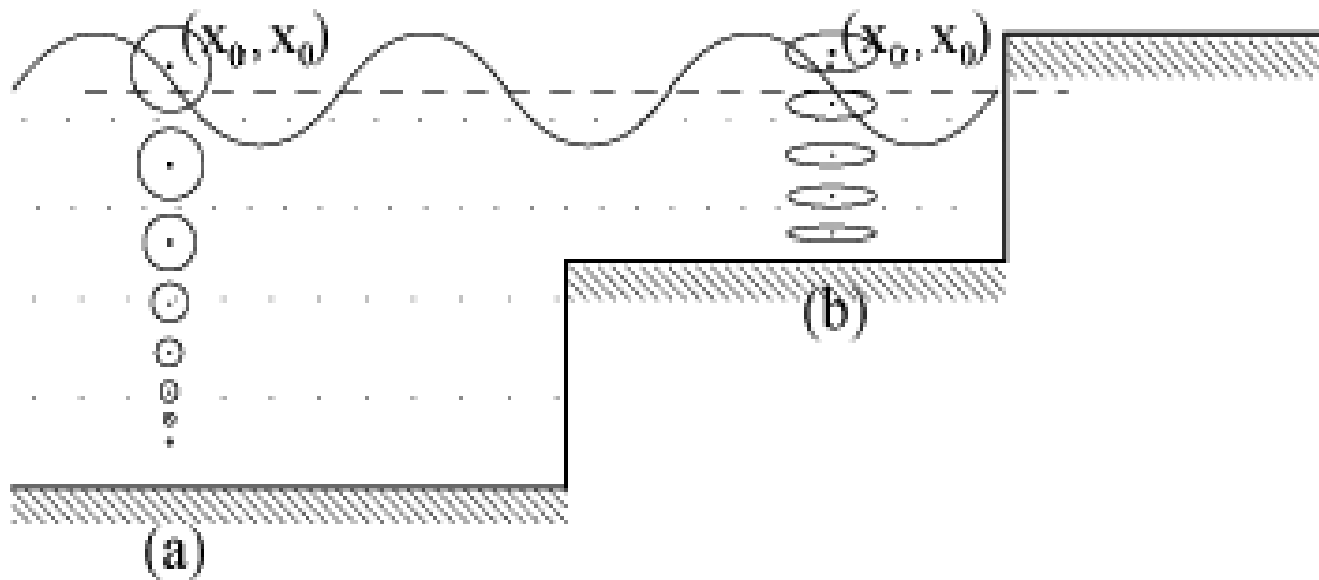
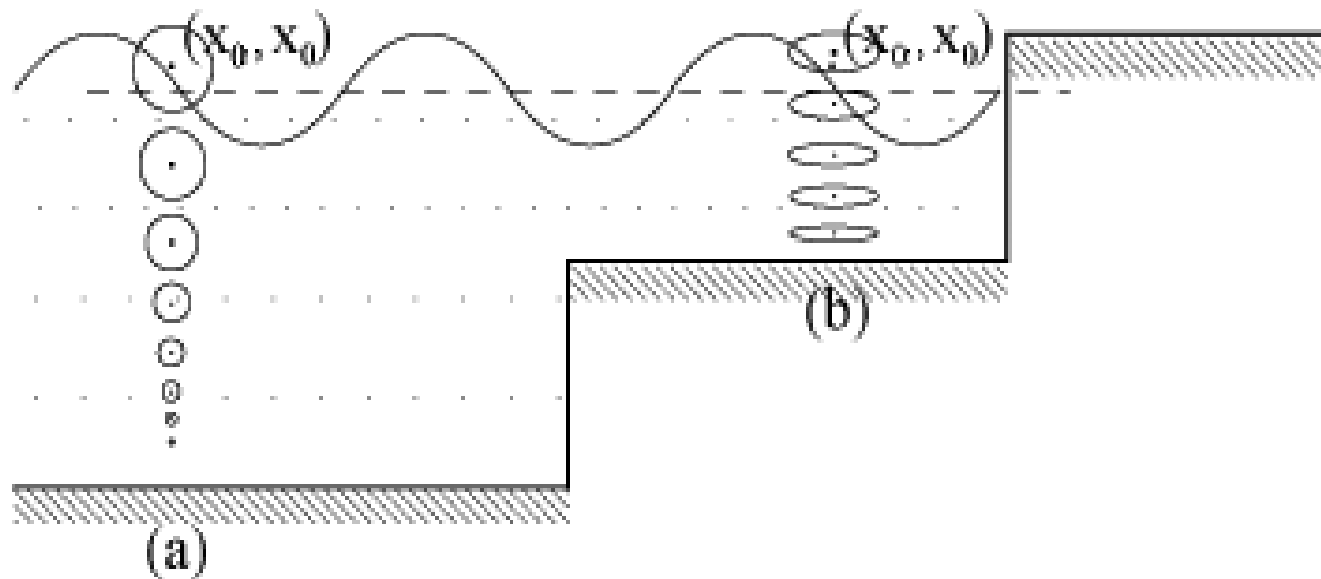


Figura 4 - Trajetórias das partículas em (a) águas profundas e (b) rasas.

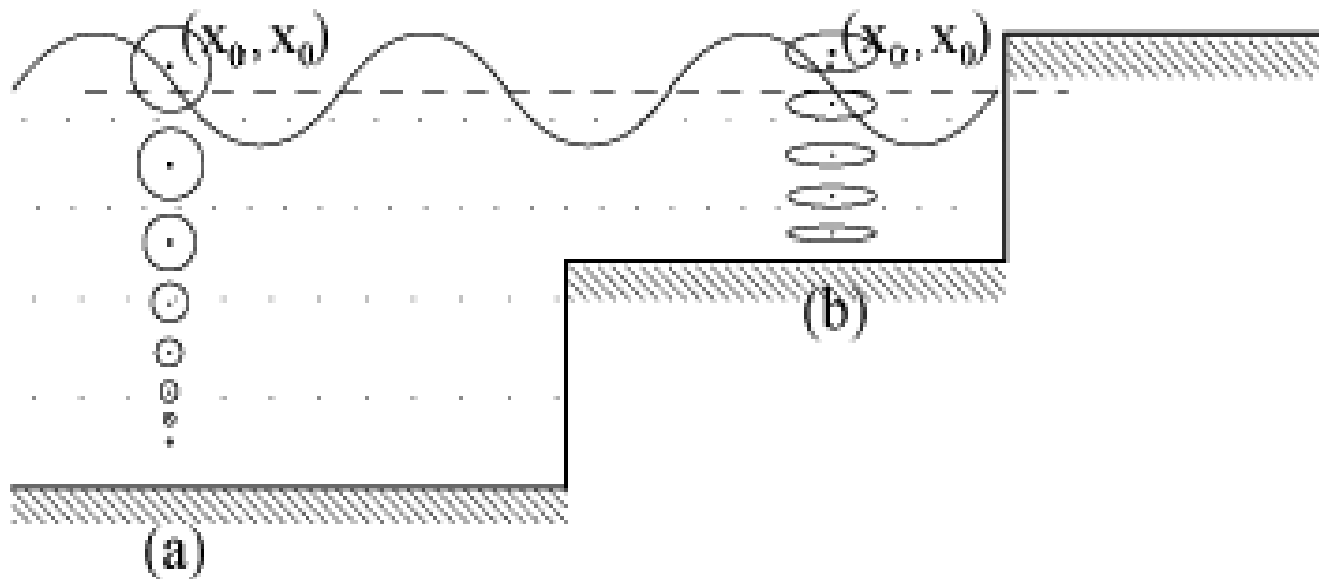
Ondas de superfície



$$\mathbf{v} \cdot \hat{\mathbf{k}} = \left. \frac{\partial \psi}{\partial z} \right|_{z=-h} = 0$$

Figura 4 - Trajetórias das partículas em (a) águas profundas e (b) rasas.

Ondas de superfície

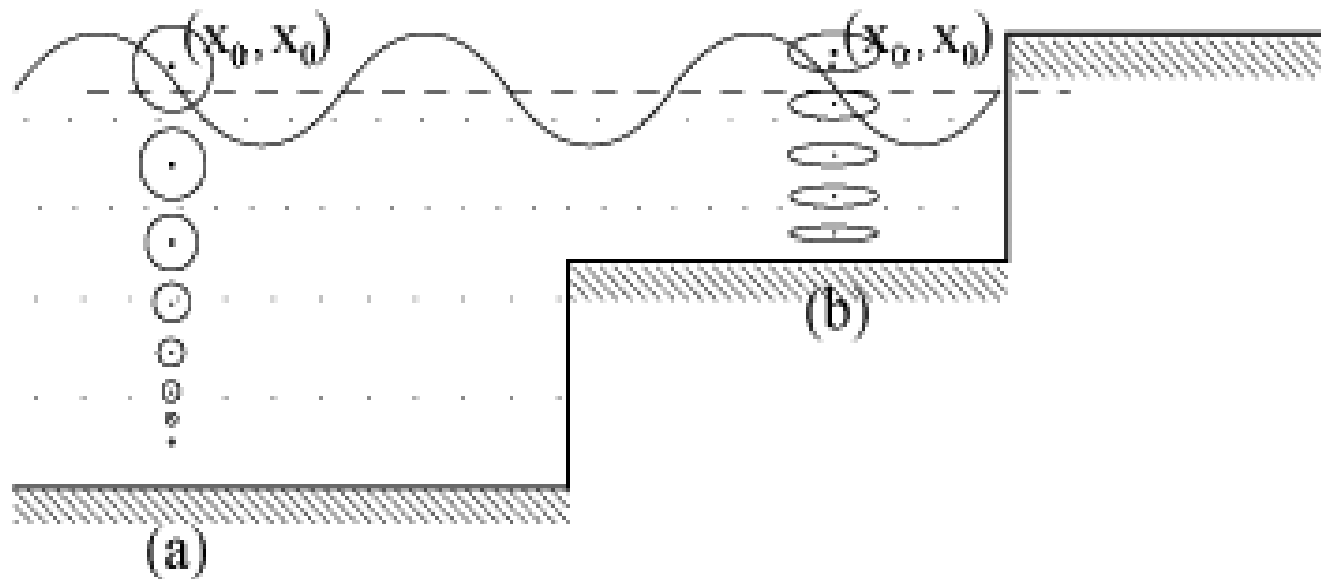


$$\mathbf{v} \cdot \hat{\mathbf{k}} = \left. \frac{\partial \psi}{\partial z} \right|_{z=-h} = 0$$

$$(\mathbf{v} \cdot \nabla) \mathbf{v} \ll \frac{\partial \mathbf{v}}{\partial t}$$

Figura 4 - Trajetórias das partículas em (a) águas profundas e (b) rasas.

Ondas de superfície



$$\mathbf{v} \cdot \hat{\mathbf{k}} = \left. \frac{\partial \psi}{\partial z} \right|_{z=-h} = 0$$

$$(\mathbf{v} \cdot \nabla) \mathbf{v} \ll \frac{\partial \mathbf{v}}{\partial t}$$

$$\xi_0 \ll \lambda$$

Figura 4 - Trajetórias das partículas em (a) águas profundas e (b) rasas.

Ondas de superfície

- Equação da continuidade

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

Fluxo irrotacional

$$\nabla \times \mathbf{v} = 0$$

$$\mathbf{v} = -\nabla \psi$$

- Equação de Euler

$$\frac{d\mathbf{v}}{dt} = \frac{\partial \mathbf{v}}{\partial t} + (\mathbf{v} \cdot \nabla) \mathbf{v} = -\frac{\nabla P}{\rho} + \mathbf{f}$$

Fluido barotrópico

$$h(p) = \int_0^p \frac{dp'}{\rho(p')}$$

Ondas de superfície

- Equação da continuidade

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

Fluxo irrotacional

$$\nabla \times \mathbf{v} = 0$$

$$\mathbf{v} = -\nabla \psi$$

- Equação de Euler

$$\frac{d\mathbf{v}}{dt} = \frac{\partial \mathbf{v}}{\partial t} + (\mathbf{v} \cdot \nabla) \mathbf{v} = -\frac{\nabla P}{\rho} + \mathbf{f}$$

Fluido barotrópico

$$h(p) = \int_0^p \frac{dp'}{\rho(p')}$$

Fluido incompressível

Ondas de superfície

- Equação da continuidade

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

Fluxo irrotacional

$$\nabla \times \mathbf{v} = 0$$

$$\mathbf{v} = -\nabla \psi$$

- Equação de Euler

$$\frac{d\mathbf{v}}{dt} = \frac{\partial \mathbf{v}}{\partial t} + (\mathbf{v} \cdot \nabla) \mathbf{v} = -\frac{\nabla P}{\rho} + \mathbf{f}$$

Fluido barotrópico

$$h(p) = \int_0^p \frac{dp'}{\rho(p')}$$

Fluido incompressível

$$\nabla^2 \psi = 0$$

Ondas de superfície

Fluido incompressível

$$\nabla^2 \psi = 0$$

Condições de contorno

$$\mathbf{v} \cdot \hat{\mathbf{k}} = \left. \frac{\partial \psi}{\partial z} \right|_{z=-h} = 0$$

Ondas de superfície

Fluido incompressível

$$\nabla^2 \psi = 0$$

Condições de contorno

$$\mathbf{v} \cdot \hat{\mathbf{k}} = \left. \frac{\partial \psi}{\partial z} \right|_{z=-h} = 0$$

Eq. de Bernoulli

$$P = -\rho g z - \rho \frac{\partial \psi}{\partial t}$$

Ondas de superfície

Fluido incompressível

$$\nabla^2 \psi = 0$$

Condições de contorno

$$\mathbf{v} \cdot \hat{\mathbf{k}} = \left. \frac{\partial \psi}{\partial z} \right|_{z=-h} = 0$$

Eq. de Bernoulli

$$P = -\rho g z - \rho \frac{\partial \psi}{\partial t} \quad \longrightarrow \quad P_0 = \left(-\rho g z - \rho \frac{\partial \psi}{\partial t} \right) \Big|_{z=\xi}$$

Ondas de superfície

Fluido incompressível

$$\nabla^2 \psi = 0$$

Condições de contorno

$$\mathbf{v} \cdot \hat{\mathbf{k}} = \left. \frac{\partial \psi}{\partial z} \right|_{z=-h} = 0$$

$$P_0 = \left(-\rho g z - \rho \frac{\partial \psi}{\partial t} \right) \Big|_{z=\xi}$$

Ondas de superfície

Fluido incompressível

$$\nabla^2 \psi = 0$$

Condições de contorno

$$\mathbf{v} \cdot \hat{\mathbf{k}} = \left. \frac{\partial \psi}{\partial z} \right|_{z=-h} = 0$$

$$P_0 = \left(-\rho g z - \rho \frac{\partial \psi}{\partial t} \right) \Big|_{z=\xi} \leftarrow \psi \rightarrow \psi - \frac{P_0}{\rho} t$$

Ondas de superfície

Fluido incompressível

$$\nabla^2 \psi = 0$$

Condições de contorno

$$\mathbf{v} \cdot \hat{\mathbf{k}} = \left. \frac{\partial \psi}{\partial z} \right|_{z=-h} = 0$$

$$g\zeta + \left. \left(\frac{\partial \psi}{\partial t} \right) \right|_{z=\xi} = 0$$

Ondas de superfície

Fluido incompressível

$$\nabla^2 \psi = 0$$

Condições de contorno

$$\mathbf{v} \cdot \hat{\mathbf{k}} = \left. \frac{\partial \psi}{\partial z} \right|_{z=-h} = 0$$

$$g\zeta + \left. \left(\frac{\partial \psi}{\partial t} \right) \right|_{z=\xi} = 0$$

Ondas de superfície

Fluido incompressível

$$\nabla^2 \psi = 0$$

Condições de contorno

$$\mathbf{v} \cdot \hat{\mathbf{k}} = \left. \frac{\partial \psi}{\partial z} \right|_{z=-h} = 0$$

$$g\zeta + \left. \left(\frac{\partial \psi}{\partial t} \right) \right|_{z=0} = 0$$

Ondas de superfície

Fluido incompressível

$$\nabla^2 \psi = 0$$

Condições de contorno

$$\mathbf{v} \cdot \hat{\mathbf{k}} = \left. \frac{\partial \psi}{\partial z} \right|_{z=-h} = 0$$

$$\left. \frac{\partial \psi}{\partial z} \right|_{z=\xi} = \frac{\partial \xi}{\partial t}$$

$$g\zeta + \left. \left(\frac{\partial \psi}{\partial t} \right) \right|_{z=0} = 0$$

Ondas de superfície

Fluido incompressível

$$\nabla^2 \psi = 0$$

Condições de contorno

$$\mathbf{v} \cdot \hat{\mathbf{k}} = \left. \frac{\partial \psi}{\partial z} \right|_{z=-h} = 0$$

$$g\zeta + \left. \left(\frac{\partial \psi}{\partial t} \right) \right|_{z=0} = 0$$

$$\left. \frac{\partial \psi}{\partial z} \right|_{z=\xi} = \frac{\partial \xi}{\partial t}$$

Ondas de superfície

Fluido incompressível

$$\nabla^2 \psi = 0$$

Condições de contorno

$$\mathbf{v} \cdot \hat{\mathbf{k}} = \left. \frac{\partial \psi}{\partial z} \right|_{z=-h} = 0$$

$$\left. \frac{\partial \psi}{\partial z} \right|_{z=0} = \frac{\partial \xi}{\partial t}$$

$$g\zeta + \left. \left(\frac{\partial \psi}{\partial t} \right) \right|_{z=0} = 0$$

Ondas de superfície

Fluido incompressível

$$\frac{\partial^2 \psi}{\partial x^2} + \frac{\partial^2 \psi}{\partial z^2} = 0$$

Condições de contorno

$$\mathbf{v} \cdot \hat{\mathbf{k}} = \left. \frac{\partial \psi}{\partial z} \right|_{z=-h} = 0$$

$$\left. \frac{\partial \psi}{\partial z} \right|_{z=0} = \frac{\partial \xi}{\partial t}$$

$$g\zeta + \left. \left(\frac{\partial \psi}{\partial t} \right) \right|_{z=0} = 0$$

Ondas de superfície

$$\psi(x, z, t) = \varphi(z) \sin(kx - \omega t)$$

Ondas de superfície

$$\psi(x, z, t) = \varphi(z) \sin(kx - \omega t)$$

$$\psi(x, z, t) = (\alpha e^{kz} + \beta e^{-kz}) \sin(kx - \omega t)$$

Ondas de superfície

$$\psi(x, z, t) = \varphi(z) \sin(kx - \omega t)$$

$$\psi(x, z, t) = (\alpha e^{kz} + \beta e^{-kz}) \sin(kx - \omega t)$$

$$\psi(x, z, t) = \frac{\omega \zeta_0}{k} \frac{\cosh [k(z + h)]}{\sinh kh} \sin(kx - \omega t)$$

Ondas de superfície

$$\psi(x, z, t) = \varphi(z) \sin(kx - \omega t)$$

$$\psi(x, z, t) = (\alpha e^{kz} + \beta e^{-kz}) \sin(kx - \omega t)$$

$$\psi(x, z, t) = \frac{\omega \zeta_0}{k} \frac{\cosh [k(z + h)]}{\sinh kh} \sin(kx - \omega t)$$

$$g\zeta_0 - \frac{\omega^2 \zeta_0}{k} \frac{\cosh [k(z + h)]}{\sinh kh} \Big|_{z=0} = 0$$

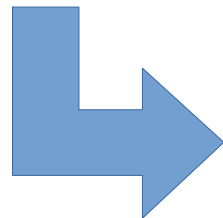
Ondas de superfície

$$\psi(x, z, t) = \varphi(z) \sin(kx - \omega t)$$

$$\psi(x, z, t) = (\alpha e^{kz} + \beta e^{-kz}) \sin(kx - \omega t)$$

$$\psi(x, z, t) = \frac{\omega \zeta_0}{k} \frac{\cosh [k(z + h)]}{\sinh kh} \sin(kx - \omega t)$$

$$g\zeta_0 - \frac{\omega^2 \zeta_0}{k} \frac{\cosh [k(z + h)]}{\sinh kh} \Big|_{z=0} = 0$$



$$\omega(k) = \sqrt{kg \tanh(kh)}$$

Ondas de superfície

$$\omega(k) = \sqrt{kg \tanh(kh)}$$

Ondas de superfície

$$\omega(k) = \sqrt{kg \tanh(kh)}$$

$$c = \frac{\partial \omega}{\partial k}$$

Ondas de superfície

$$\omega(k) = \sqrt{kg \tanh(kh)}$$

$$c = \frac{\partial \omega}{\partial k}$$

$$c(h) = \frac{1}{2} \sqrt{\frac{g}{k \tanh kh}} \left(\tanh kh + \frac{kh}{\cosh^2 kh} \right)$$

Ondas de superfície

$$\omega(k) = \sqrt{kg \tanh(kh)}$$

$$c = \frac{\partial \omega}{\partial k}$$

$$c(h) = \frac{1}{2} \sqrt{\frac{g}{k \tanh kh}} \left(\tanh kh + \frac{kh}{\cosh^2 kh} \right)$$

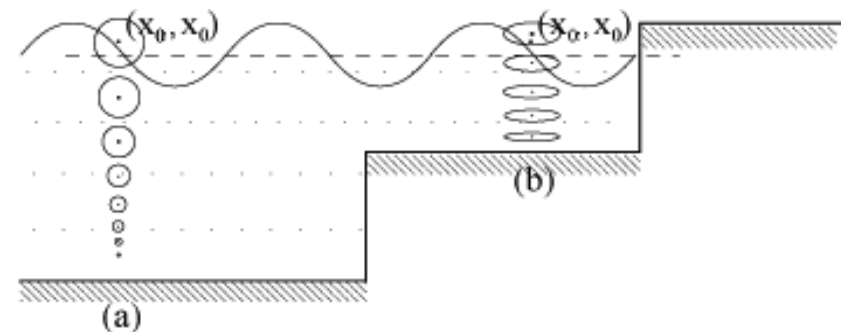


Figura 4 - Trajetórias das partículas em (a) águas profundas e (b) rasas.

Ondas de superfície

$$\omega(k) = \sqrt{kg \tanh(kh)}$$

$$c = \frac{\partial \omega}{\partial k}$$

$$c(h) = \frac{1}{2} \sqrt{\frac{g}{k \tanh kh}} \left(\tanh kh + \frac{kh}{\cosh^2 kh} \right)$$

$$kh \rightarrow \infty$$

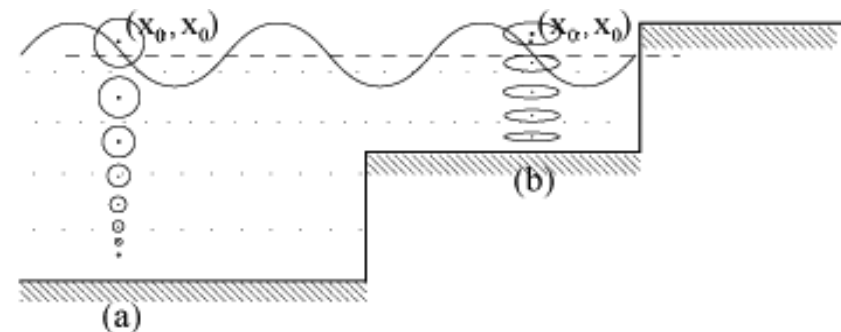


Figura 4 - Trajetórias das partículas em (a) águas profundas e (b) rasas.

Ondas de superfície

$$\omega(k) = \sqrt{kg \tanh(kh)}$$

$$c = \frac{\partial \omega}{\partial k}$$

$$c(h) = \frac{1}{2} \sqrt{\frac{g}{k \tanh kh}} \left(\tanh kh + \frac{kh}{\cosh^2 kh} \right)$$

$$kh \rightarrow \infty$$

$$c = \frac{1}{2} \sqrt{\frac{g}{k}} = \frac{1}{2} \sqrt{\frac{g\lambda}{2\pi}}$$

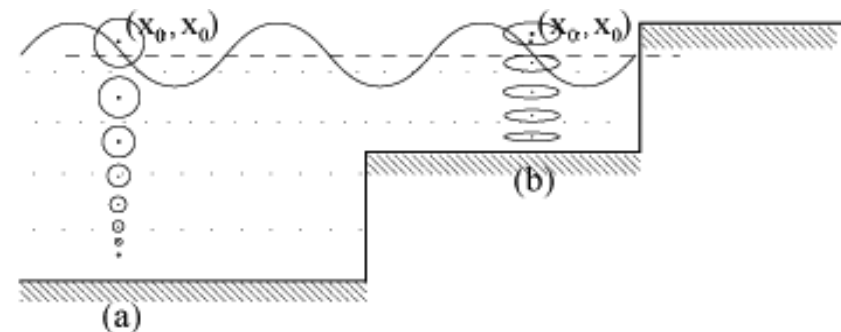


Figura 4 - Trajetórias das partículas em (a) águas profundas e (b) rasas.

Ondas de superfície

$$\omega(k) = \sqrt{kg \tanh(kh)}$$

$$c = \frac{\partial \omega}{\partial k}$$

$$c(h) = \frac{1}{2} \sqrt{\frac{g}{k \tanh kh}} \left(\tanh kh + \frac{kh}{\cosh^2 kh} \right)$$

$$kh \rightarrow \infty$$

$$c = \frac{1}{2} \sqrt{\frac{g}{k}} = \frac{1}{2} \sqrt{\frac{g\lambda}{2\pi}}$$

$$kh \rightarrow 0$$

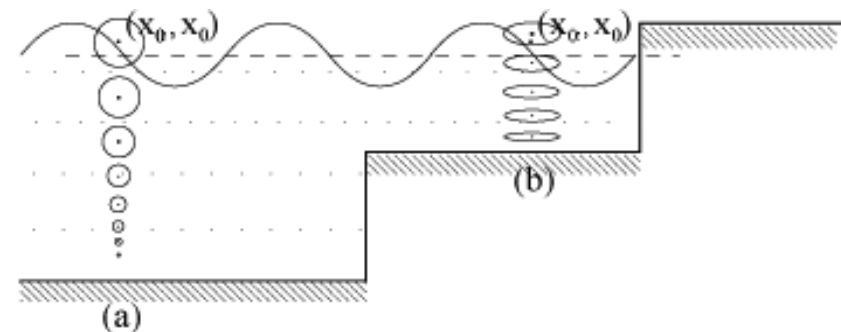


Figura 4 - Trajetórias das partículas em (a) águas profundas e (b) rasas.

Ondas de superfície

$$\omega(k) = \sqrt{kg \tanh(kh)}$$

$$c = \frac{\partial \omega}{\partial k}$$

$$c(h) = \frac{1}{2} \sqrt{\frac{g}{k \tanh kh}} \left(\tanh kh + \frac{kh}{\cosh^2 kh} \right)$$

$$kh \rightarrow \infty$$

$$c = \frac{1}{2} \sqrt{\frac{g}{k}} = \frac{1}{2} \sqrt{\frac{g\lambda}{2\pi}}$$

$$kh \rightarrow 0$$

$$c = \sqrt{gh}$$

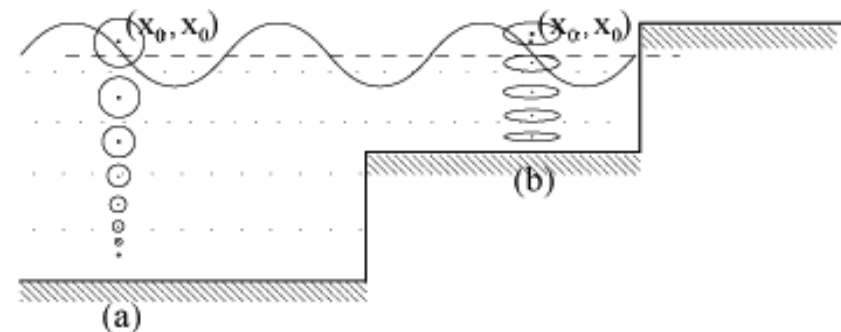


Figura 4 - Trajetórias das partículas em (a) águas profundas e (b) rasas.