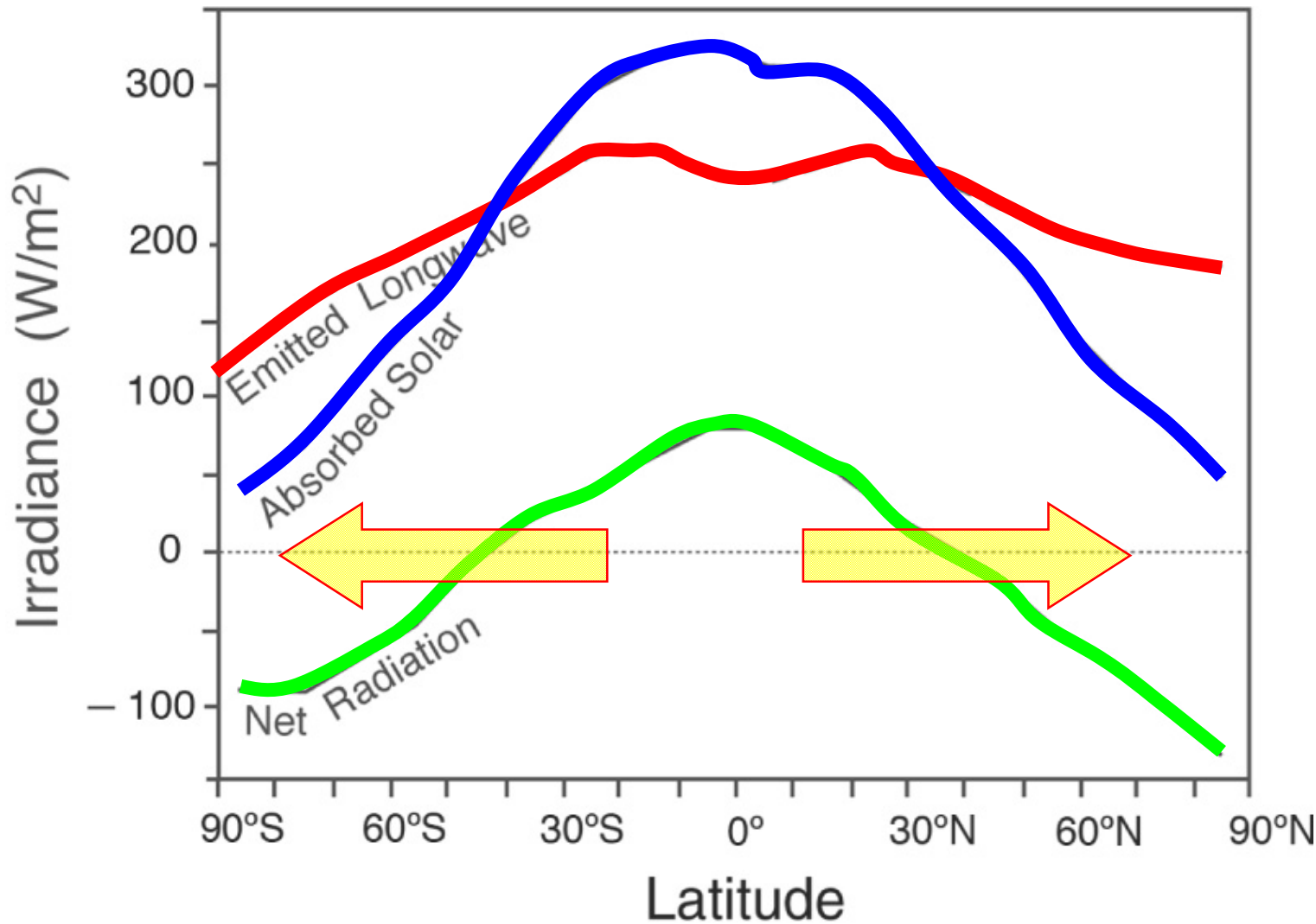


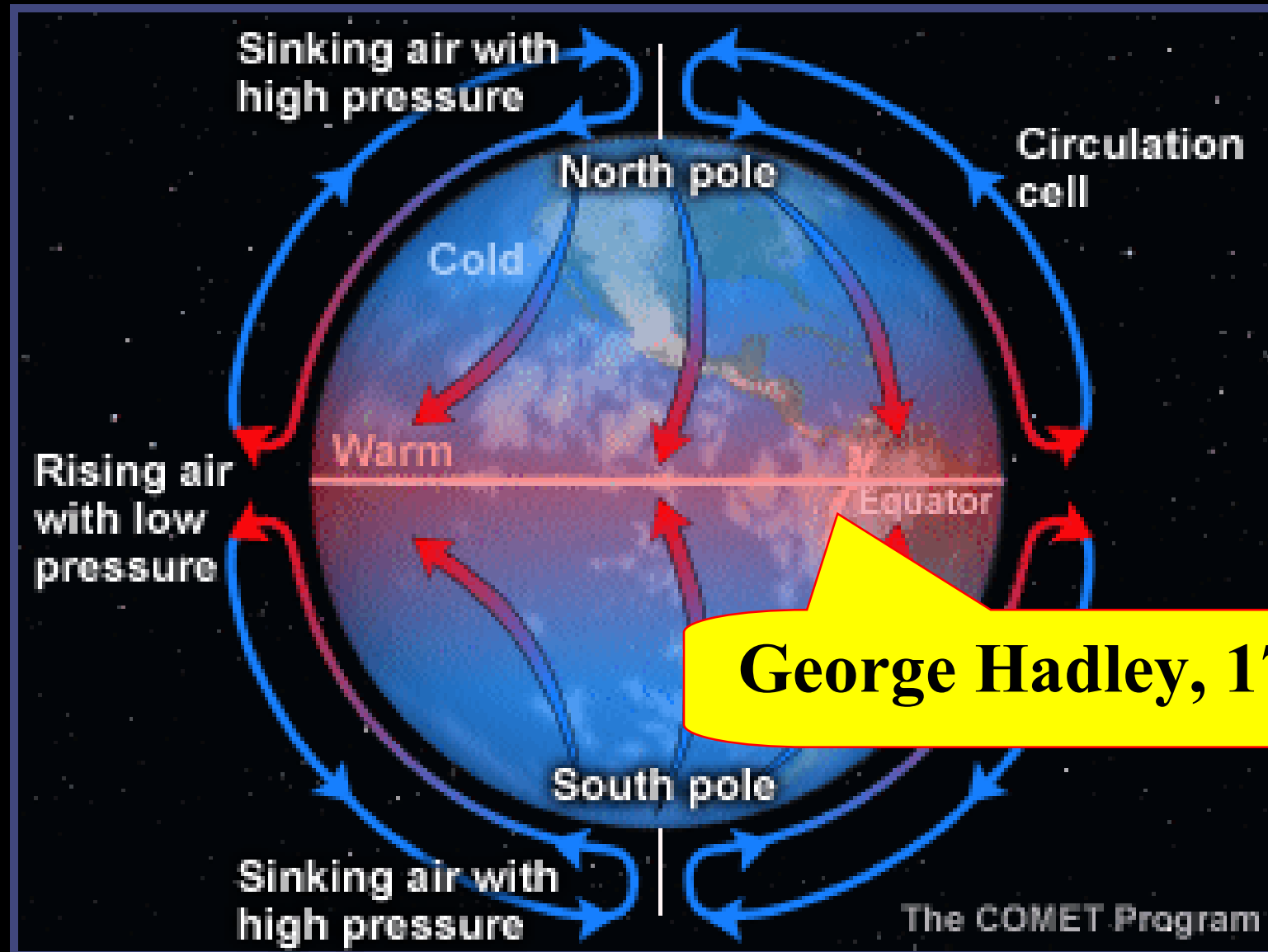
Общая  
циркуляция  
атмосферы и  
океана

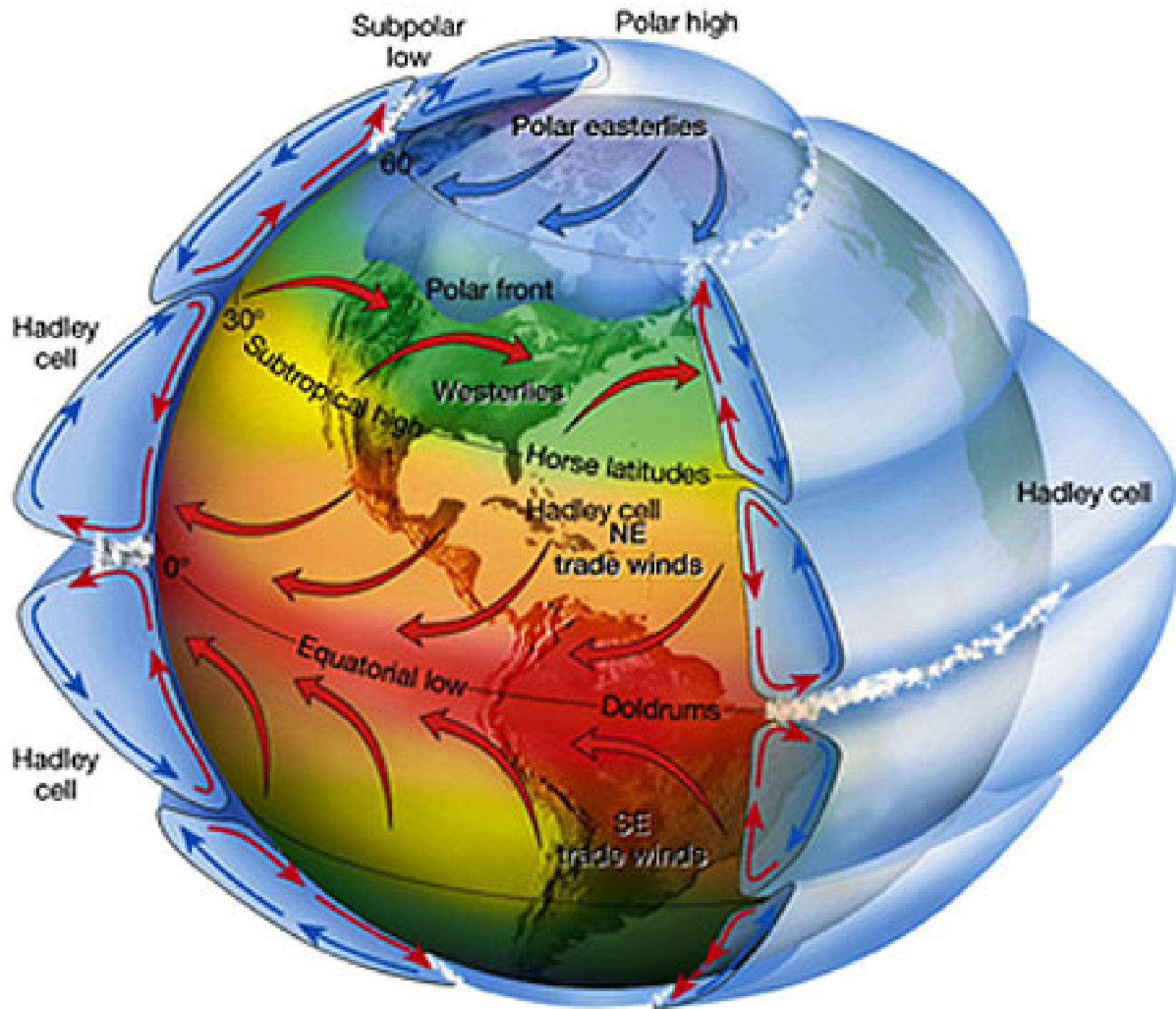
Среднегодовые широтные распределения радиации ( $\text{Вт}/\text{м}^2$ ):  
поглощенной солнечной, излученной длинноволновой  
и их разница



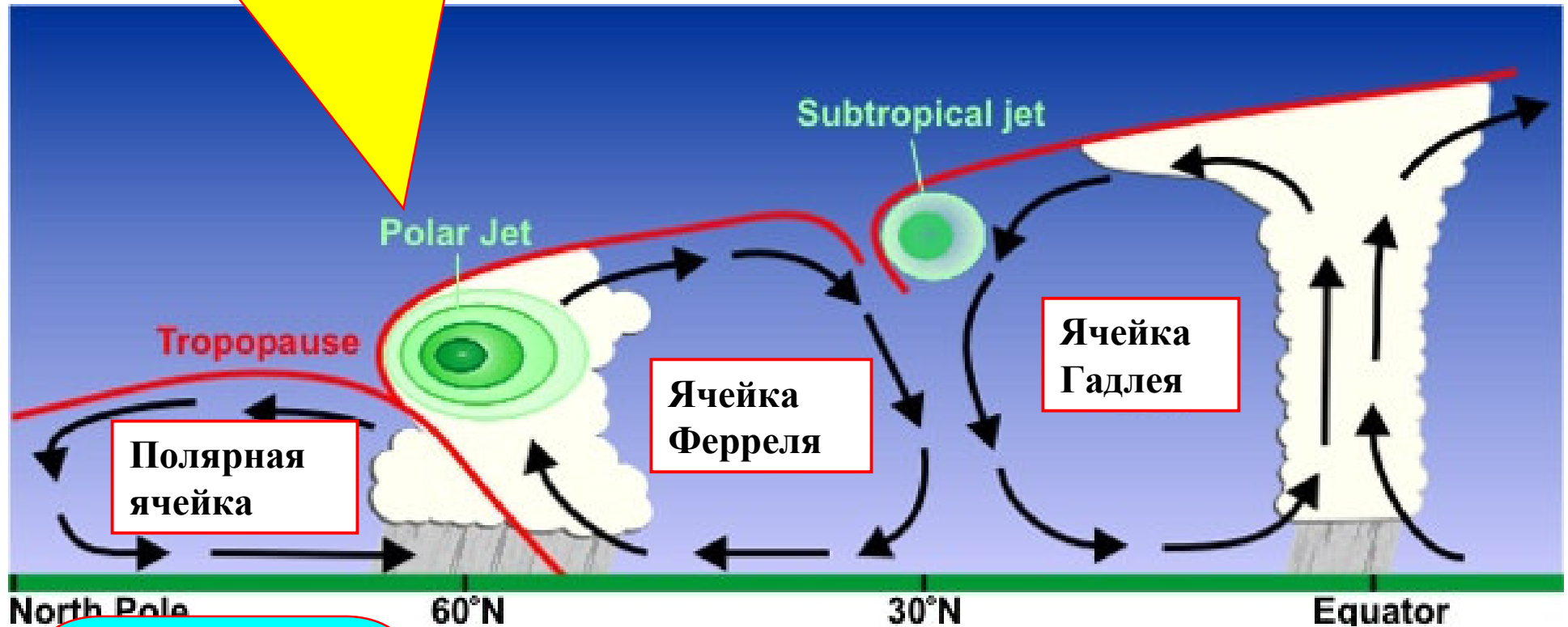
Существует поток тепла от экватора к полюсам

# Упрощенная модель циркуляции атмосферы





**Струйное течение (до 100 м/с)**



**Слабый  
восточный  
перенос**

**Западный  
перенос**

**Зона  
пассатов**

**Пояс низкого  
давления**

**Конские широты**

**Пояс высокого  
давления**

**Внутритропическая  
зона конвергенции**

# Местные ветры

**Бриз**

**Муссон**

**день**

**лето**



**Существуют и другие местные ветры**

**ночь**

**зима**



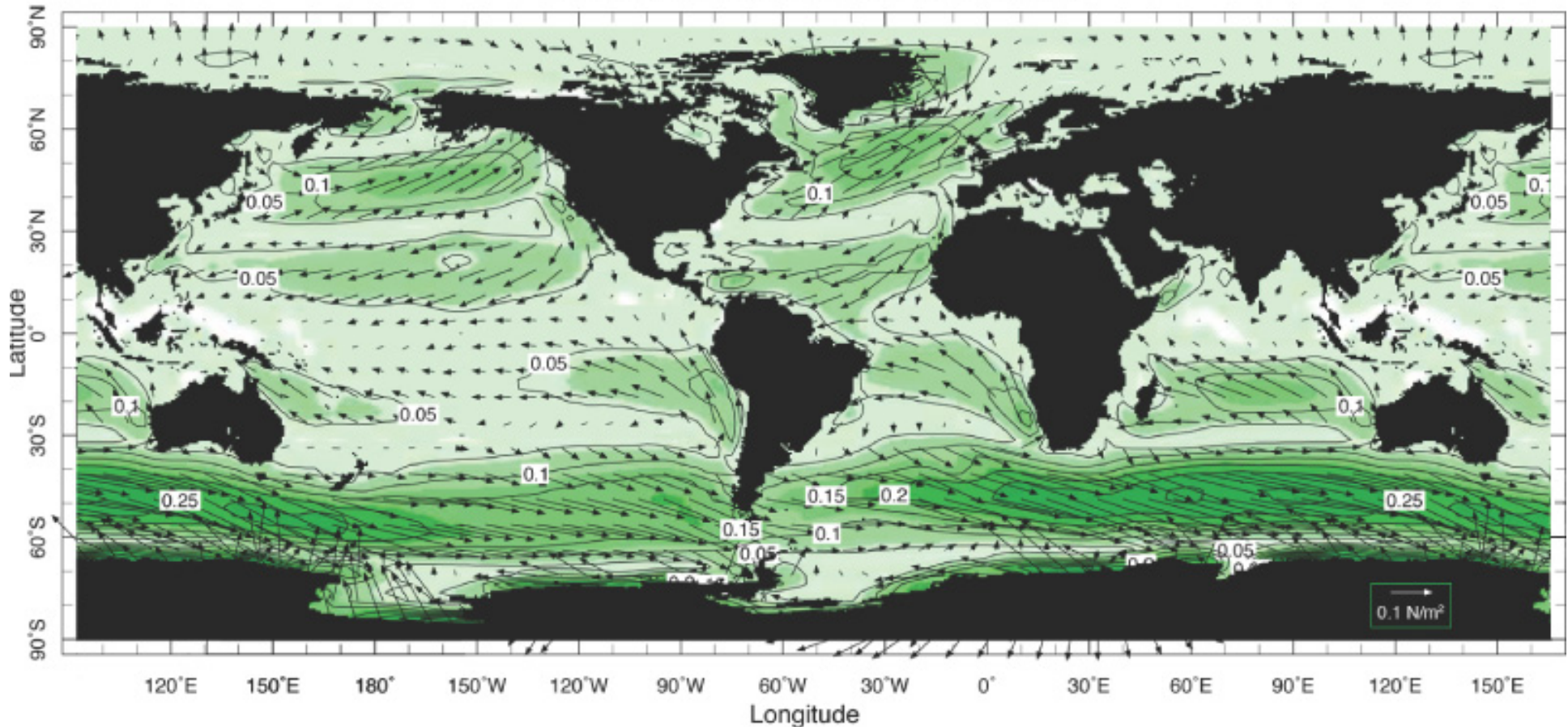


## Напряжения трения ветра, действующее на поверхность океана

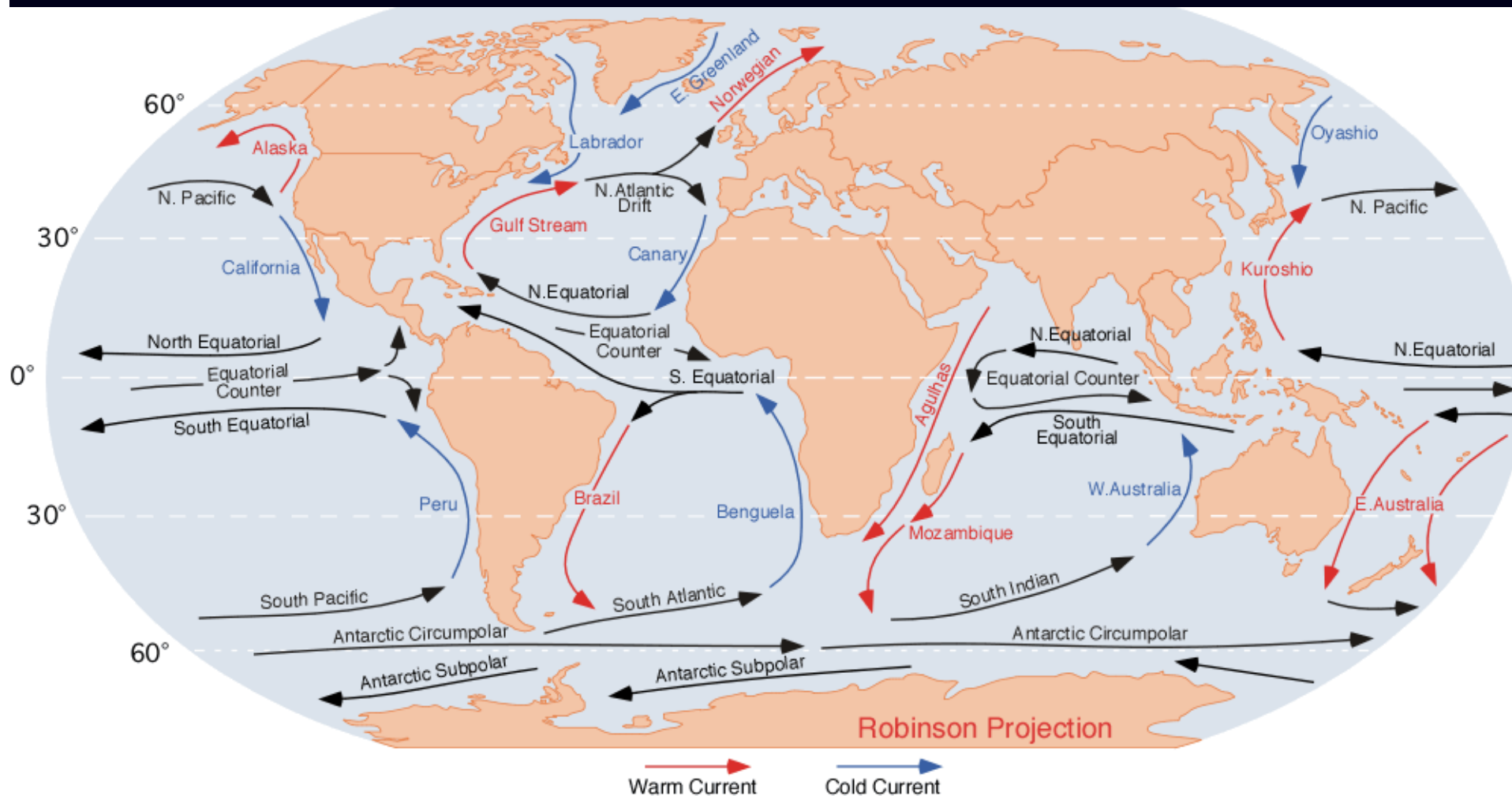
$$\vec{\tau} = C \rho_{\text{атм}} \left| \vec{V} \right| \vec{V}, \quad C \approx 0.0025$$

## Среднегодовое распределение напряжения трения ветра (Н/м<sup>2</sup>)

Surface Wind Stress (N/m<sup>2</sup>)

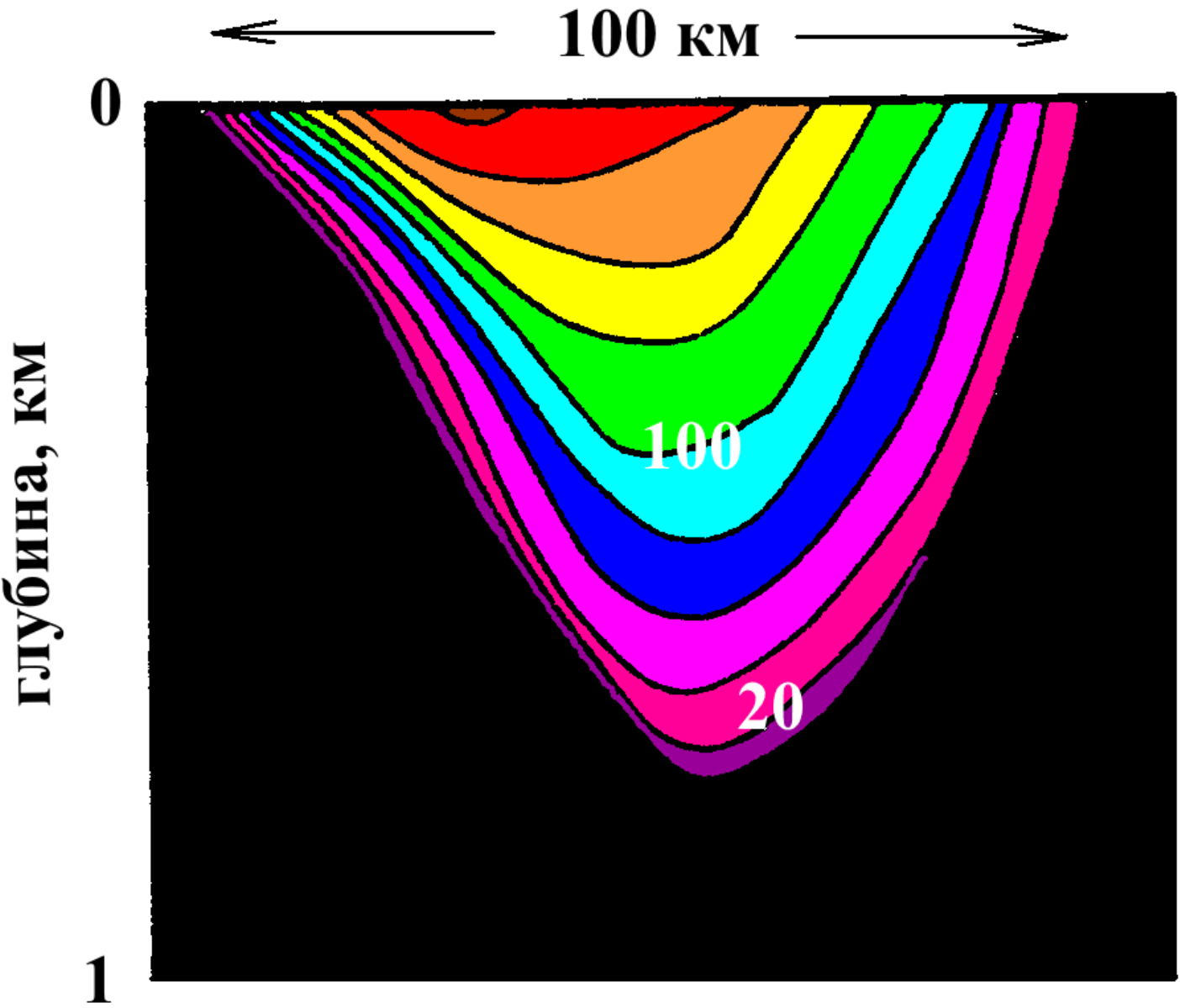


# Течения на поверхности Мирового океана

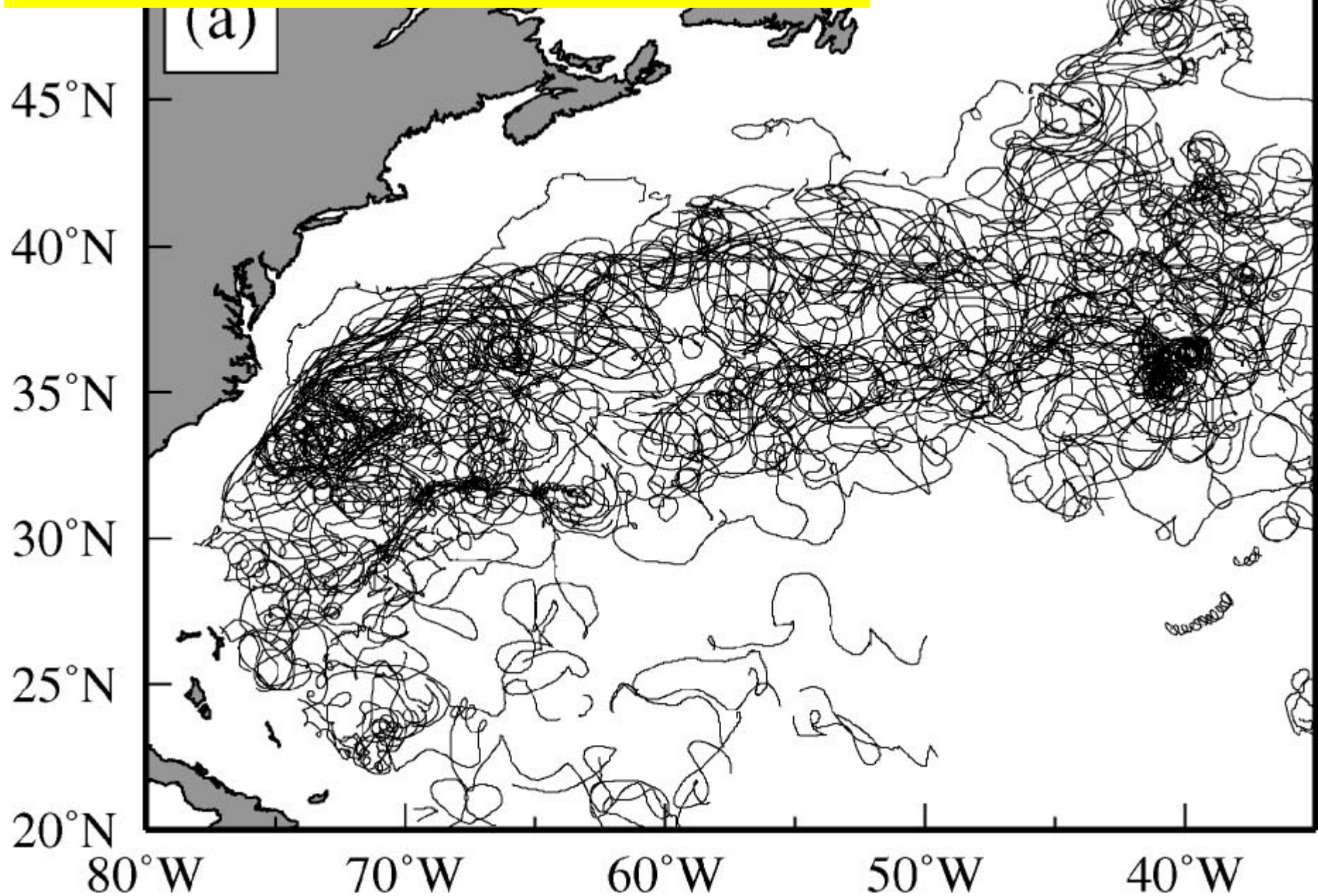




# Вертикальная структура течения Гольфстрим

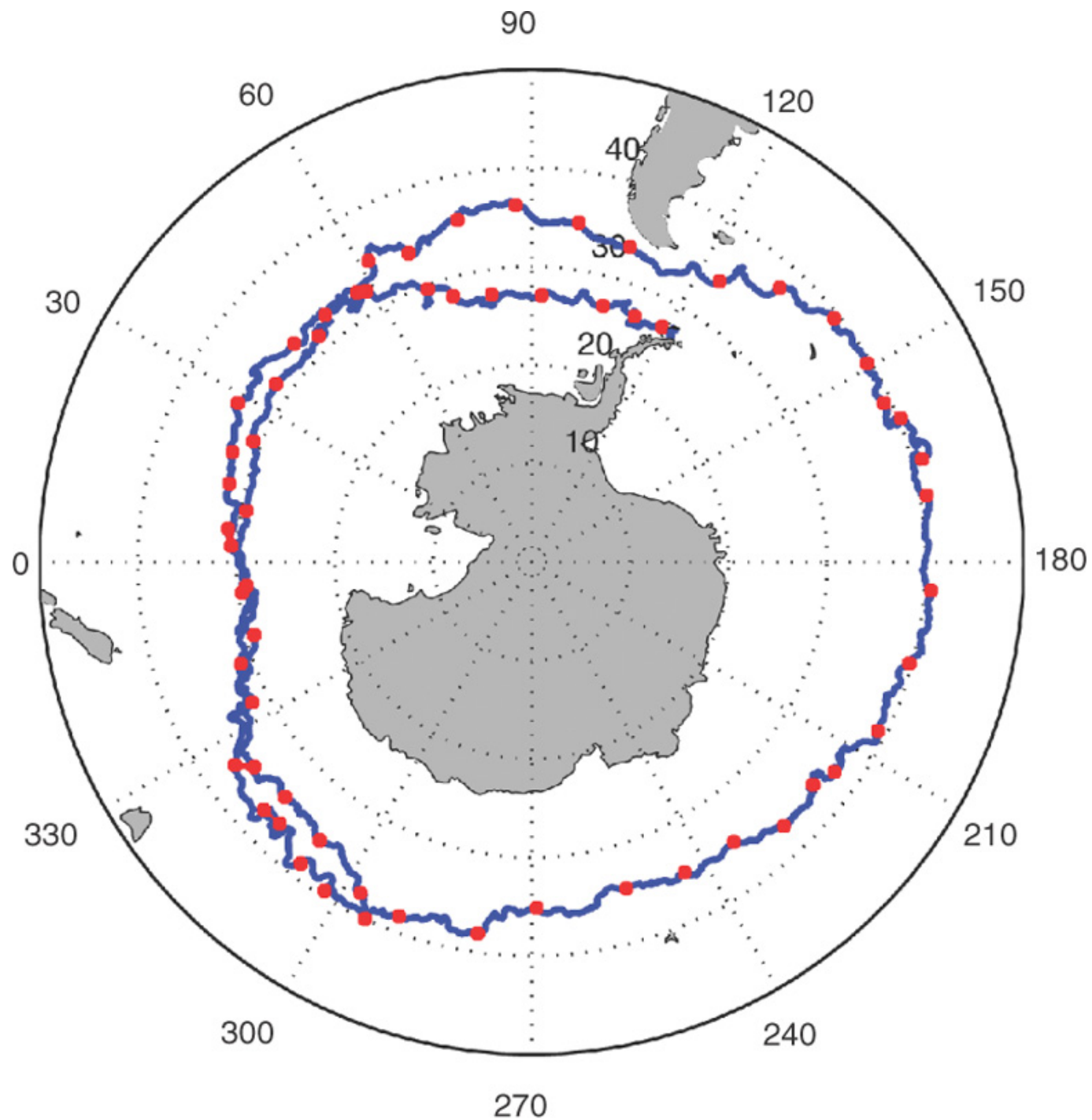


## Isobaric floats at 700-m depth



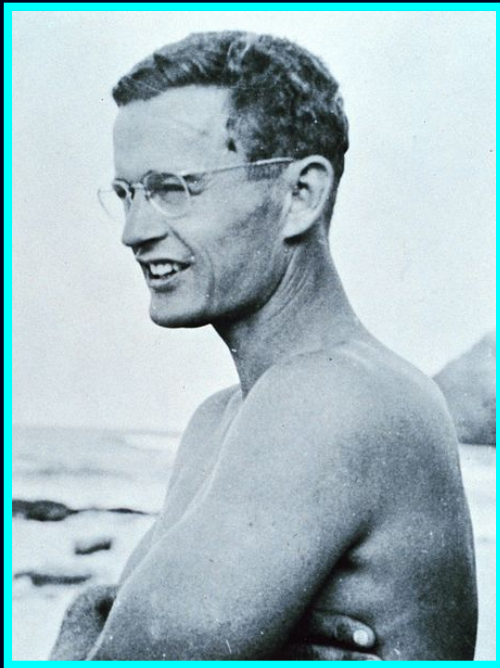
*[Veneziani et al., 2004]*

**Траектория  
поверхностного  
дрифтера за  
период с марта  
1995 г. по март  
2000 г. Красные  
точки – 30 сут.  
интервал**



(Courtesy of Nikolai Maximenko.)

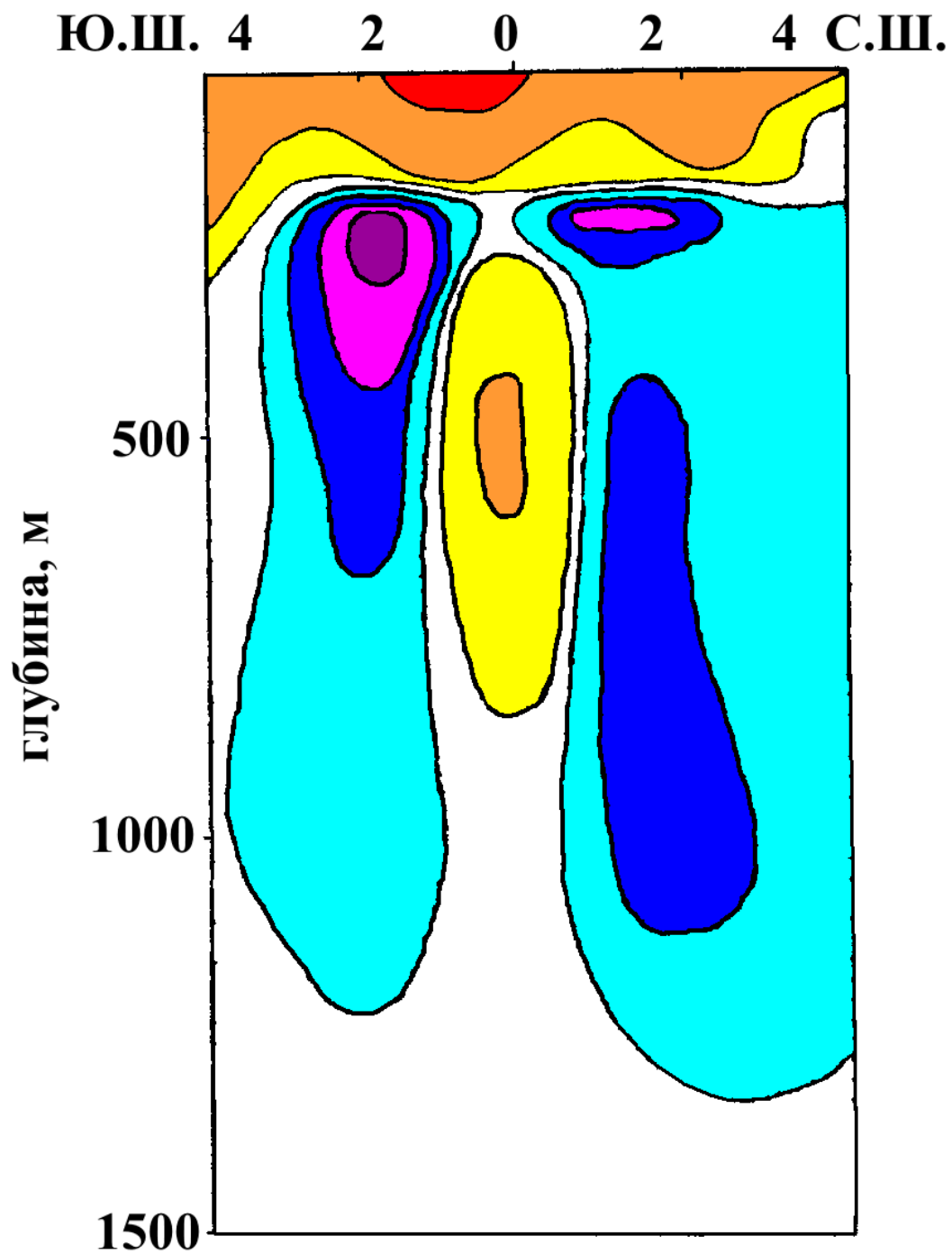
**Глубинное течение  
обнаружено в 1951 г.  
рыбаками случайно (!)**



***Таунсенд Кромвелл  
(1922–1958)  
американский  
океанограф***

- ❑ Таунсенд Кромвелл:  
«подводная река вдоль  
Экватора от Соломоновых  
до Галапогосских о-вов  
(8000 миль), ширина 150-  
200 миль, скорость до  
1.5м/с»**
- ❑ Вначале названо  
Экваториальным  
противотечением, после  
гибели Т.Кромвелла в  
1958г. переименовано в  
течение Кромвелла**
- ❑ В дальнейшем исследовано  
экспедицией на «Витязе»**

Вертикальная  
структура течения  
Кромвелла в  
плоскости 176° З.Д.  
(НИС «Витязь»)





**1959 г. с борта НИС «Михаил Ломоносов» обнаружено экваториальное подповерхностное противотечение в Атлантическом океане (течение Ломоносова)**

**Глубины 75 – 400 м, скорости до 1.2 м/с, ширина 200-250 миль.**

**1959-1960 гг. с борта НИС «Витязь» обнаружено экваториальное подповерхностное противотечение в Индийском океане (течение Тареева)**

**Глубины 100-400 м, скорость до 1 м/с, ширина 200-300 миль**

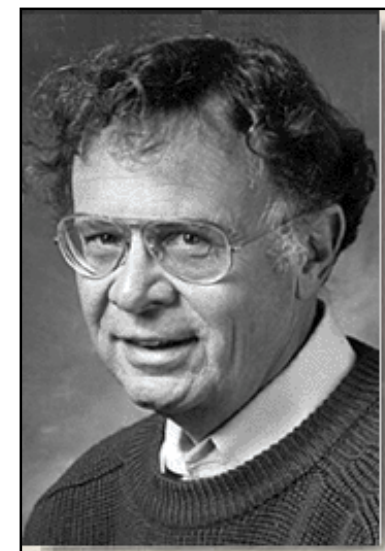
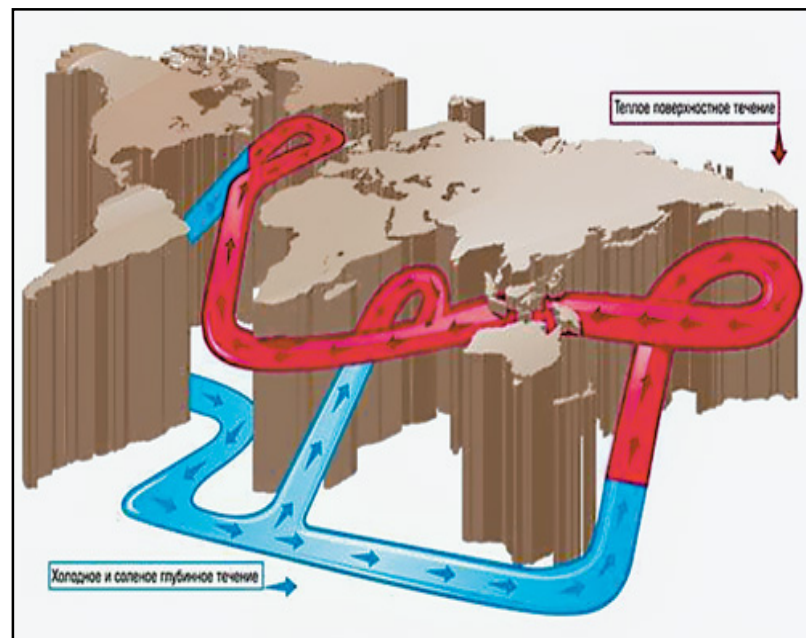


# Глобальная меж океанская циркуляция вод («глобальный тепловой конвейер»)



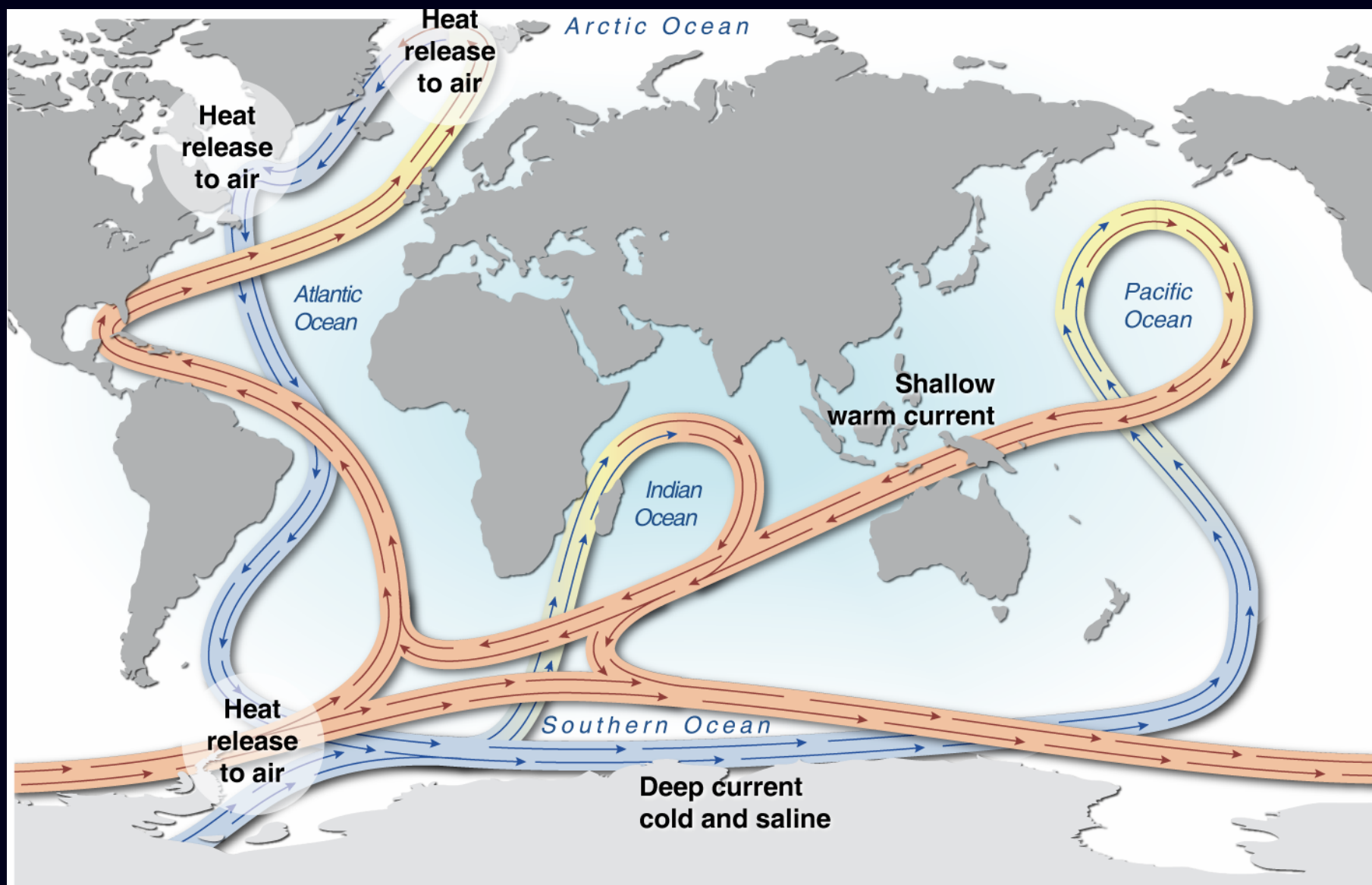
**Сергей Сергеевич Лаппо**  
**1938-2006**

российский океанолог,  
член-корр. РАН,  
Директор Института  
океанологии РАН  
(1995—2006)

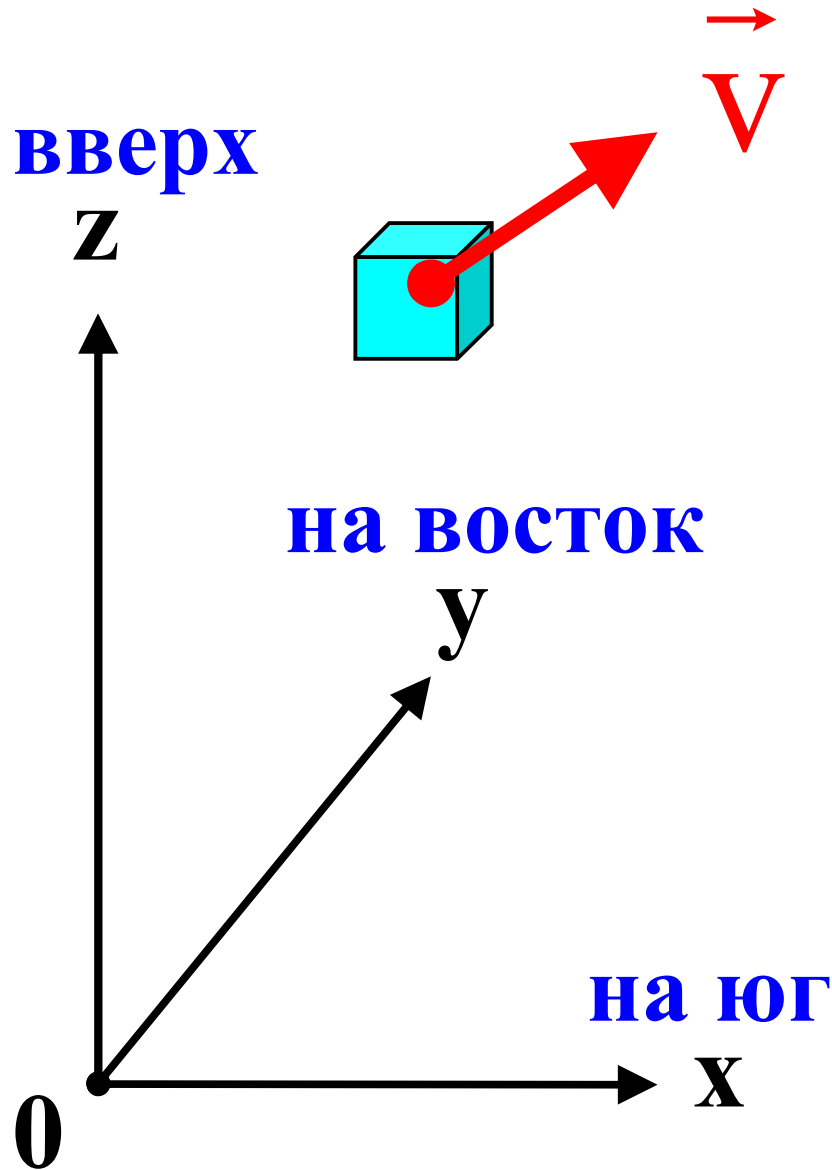


**Wallace Smith Broecker**  
developed the idea of a  
«global conveyor belt»

# Глобальная меж океанская циркуляция вод («глобальный тепловой конвейер»)



# Уравнения гидродинамики



$$\vec{v} = (u_x, u_y, u_z)$$

$$\vec{v} \equiv (u, v, w)$$

$$\vec{v} = \vec{v}(x, y, z, t)$$

$$p = p(x, y, z, t)$$

$$\rho = \rho(x, y, z, t)$$

$$T = T(x, y, z, t)$$

$$s = s(x, y, z, t)$$

$$\frac{\partial \vec{v}}{\partial t} + (\vec{v}, \vec{\nabla}) \vec{v} =$$

уравнение  
Навье-Стокса

$$= \vec{g} + 2[\vec{v} \times \vec{\omega}] - \frac{\vec{\nabla} p}{\rho} + \nu \Delta \vec{v} + \left( \zeta + \frac{\nu}{3} \right) \text{grad div } \vec{v}$$

$$\frac{\partial \rho}{\partial t} + \text{div} (\rho \vec{v}) = 0$$

уравнение  
неразрывности

**система  
уравнений  
замкнута!!!**

$$\rho = \rho(p)$$

уравнение  
состояния

# Система уравнений гидродинамики +уравнения переноса тепла и соли

$$\frac{\partial T}{\partial t} + \left( \vec{v}, \vec{\nabla} \right) T = \chi \Delta T$$

$$\frac{\partial s}{\partial t} + \left( \vec{v}, \vec{\nabla} \right) s = \vartheta \Delta s$$

$$\rho = \rho(p, T, s)$$

**система  
остается  
замкнутой!!!**



**Основные  
подходы к  
упрощению  
уравнений  
гидродинамики**

# Приближение №1:

## «несжимаемая жидкость (газ)»

$$\frac{\partial \vec{v}}{\partial t} + (\vec{v}, \vec{\nabla}) \vec{v} =$$

$$\rho = \rho_0 = \text{const}$$

$$= \vec{g} + 2[\vec{v} \times \vec{\omega}] - \frac{\vec{\nabla} p}{\rho} + \nu \Delta \vec{v} + \left( \zeta + \frac{\nu}{3} \right) \text{grad div } \vec{v}$$

$$\cancel{\frac{\partial \rho}{\partial t}} + \text{div} (\rho \vec{v}) = 0$$

$$\text{div } \vec{v} = 0$$

$$\rho = \rho(p)$$

$\rho_0$

# Приближение №1:

## «несжимаемая жидкость (газ)»

$$\frac{\partial \vec{v}}{\partial t} + \left( \vec{v}, \vec{\nabla} \right) \vec{v} = - \frac{\vec{\nabla} p}{\rho_0} + \vec{g} + 2 \left[ \vec{v} \times \vec{\omega} \right] + \nu \Delta \vec{v}$$

$$\operatorname{div} \vec{v} = 0$$

$$\frac{\partial u}{\partial x} + \frac{\partial v}{\partial y} \sim \frac{u_{\text{гориз}}}{L}$$

$$\frac{\partial w}{\partial z} \sim \frac{w_{\text{верт}}}{H}$$

В крупномасштабных  
течениях атмосферы и  
океана  $H \ll L$   
 $\Rightarrow w_{\text{верт}} \ll u_{\text{гориз}}$

$$\frac{\partial u}{\partial x} + \frac{\partial v}{\partial y} = - \frac{\partial w}{\partial z}$$



$$\left| w_{\text{верт}} \right| \sim \frac{H}{L} \left| u_{\text{гориз}} \right|$$

## Приближение №2:

### «стационарное течение»

$$\cancel{\frac{\partial \vec{v}}{\partial t}} + \left( \vec{v}, \vec{\nabla} \right) \vec{v} =$$

$$= \vec{g} + 2 \left[ \vec{v} \times \vec{\omega} \right] - \frac{\vec{\nabla} p}{\rho} + \nu \Delta \vec{v} + \left( \zeta + \frac{\nu}{3} \right) \text{grad div } \vec{v}$$

$$\cancel{\frac{\partial \rho}{\partial t}} + \text{div} (\rho \vec{v}) = 0$$

$$\rho = \rho(p)$$

# Приближение №3:

## «идеальная (невязкая) жидкость»

$$\frac{\partial \vec{v}}{\partial t} + \left( \vec{v}, \vec{\nabla} \right) \vec{v} =$$

понижается порядок  
уравнения

$$= \vec{g} + 2[\vec{v} \times \vec{\omega}] - \frac{\vec{\nabla} p}{\rho} + \cancel{\nu \Delta \vec{v} + \left( \zeta + \frac{\nu}{3} \right) \text{grad div } \vec{v}}$$

$$\frac{\partial \rho}{\partial t} + \text{div} (\rho \vec{v}) = 0$$

$$\rho = \rho(p)$$

изменение граничного условия

"прилипание"  $\Rightarrow$  "непротекание"

## Приближение №4:

«идеальная несжимаемая жидкость,  
линейное приближение»

$$\frac{\partial \vec{v}}{\partial t} + \cancel{\left( \vec{v}, \vec{\nabla} \right) \vec{v}} = - \frac{\vec{\nabla} p}{\rho_0} + \vec{g} + 2 \left[ \vec{v} \times \vec{\omega} \right]$$

$$\operatorname{div} \vec{v} = 0$$

если  $\left\{ \begin{array}{l} \vec{v}_1, p_1 \\ \vec{v}_2, p_2 \end{array} \right\}$  – решения системы, то  $\Rightarrow$

$A\vec{v}_1 + B\vec{v}_2, Ap_1 + Bp_2$  – решения системы

где  $A, B$  – константы



# «Геофизические» приближения:

1. Гидростатическое приближение

2. Геострофическое приближение

*strophe* (греч.) – вращение, поворот

Крупномасштабные течения атмосферы и океана обычно происходят в условиях **гидростатического** (по вертикали) и **геострофического** (по горизонтали) баланса

$$z : -\frac{\vec{\nabla} p}{\rho} + \vec{g} = 0 \quad \begin{pmatrix} x \\ y \end{pmatrix} : -\frac{\vec{\nabla} p}{\rho} + 2[\vec{v} \times \vec{\omega}] = 0$$

# «Геофизические» приближения:

## 1. Гидростатическое приближение

$$\cancel{\frac{dw}{dt}} = -\frac{1}{\rho} \frac{\partial p}{\partial z} - g$$

$$|w_{\text{верт}}| \sim \frac{H}{L} |u_{\text{гориз}}|$$

$$H \ll L$$

$$\frac{dp}{dz} = -\rho_0 g \Rightarrow p(z) = p_0 - \rho_0 g z$$

# Барометрическая формула



g



z

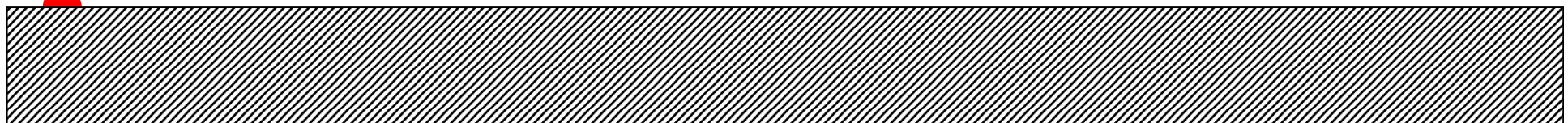
$$\frac{dp}{dz} = -g \rho(z) \quad \rho(z) = \frac{p(z)}{R_a T}$$

$$\frac{dp}{dz} = -g \frac{p}{R_a T} \quad \Rightarrow \quad \frac{dp}{p} = -\frac{dz}{H}$$

$$\{T, g, R_a\} \neq f(z)$$

$$H = \frac{R_a T}{g}$$

0



# Барометрическая формула



$$\frac{dp}{p} = -\frac{dz}{H}$$

$$\ln p \Big|_{p_0}^{p(z)} = -\frac{z}{H} \Big|_0^z$$

$$\ln p(z) - \ln p_0 = -\frac{z}{H}$$

$$\ln \frac{p(z)}{p_0} = -\frac{z}{H}$$

$$p(z) = p_0 e^{-z/H}$$

$$H = \frac{R_a T}{g}$$

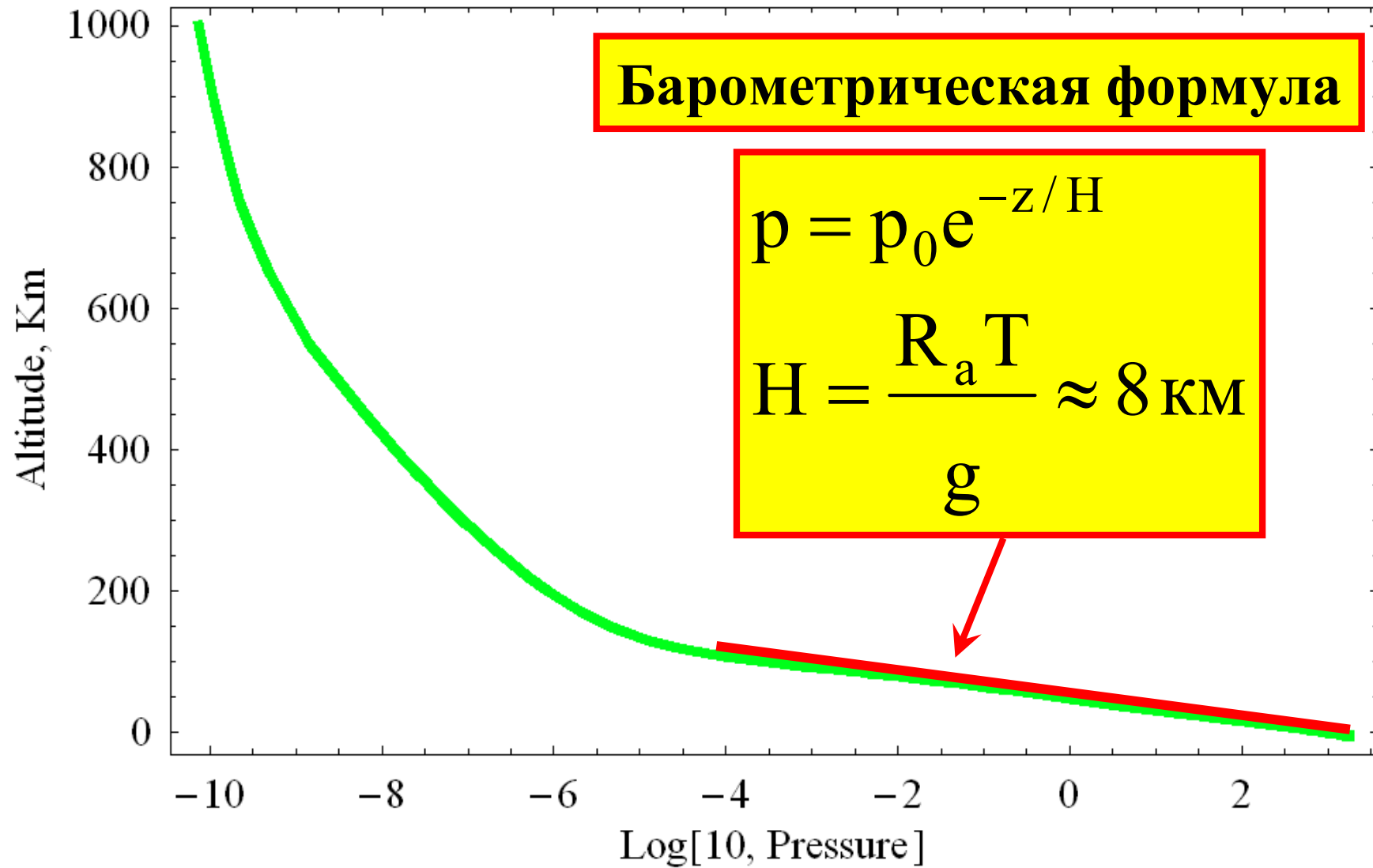
**H – высота однородной атмосферы**

## Высота однородной атмосферы

$$R_a = \frac{R}{\mu} = \frac{8.31 \text{ [Дж / моль} \cdot \text{К]}}{0.029 \text{ [кг / моль]}} \approx$$
$$\approx 287 \text{ [Дж / кг} \cdot \text{К]}$$

$$H = \frac{R_a T}{g} = \frac{287 \text{ [Дж / кг} \cdot \text{К]} \cdot 273 \text{ [К]}}{9.8 \text{ [м / с}^2\text{]}} \approx$$
$$\approx 8000 \text{ [м]}$$

# Зависимость давления воздуха от высоты



# «Геофизические» приближения:

## 2. Геострофическое приближение

$$\frac{\partial \vec{v}}{\partial t} + (\vec{v}, \vec{\nabla}) \vec{v} = -\frac{\vec{\nabla} p}{\rho_0} + \vec{g} + 2[\vec{v} \times \vec{\omega}]$$

$$\operatorname{div}(\vec{v}) = 0$$

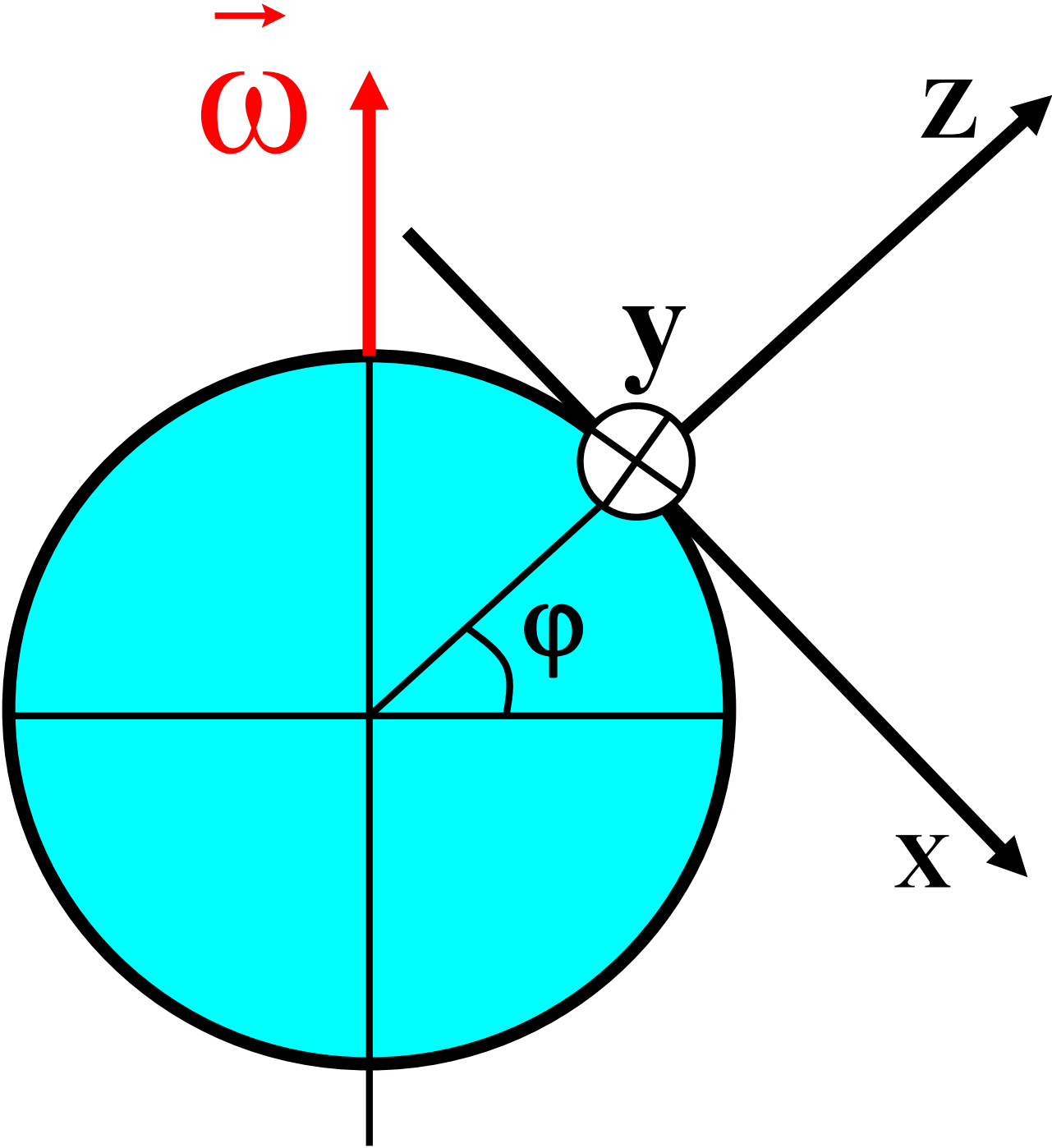
по  
горизонтали  
не действует!

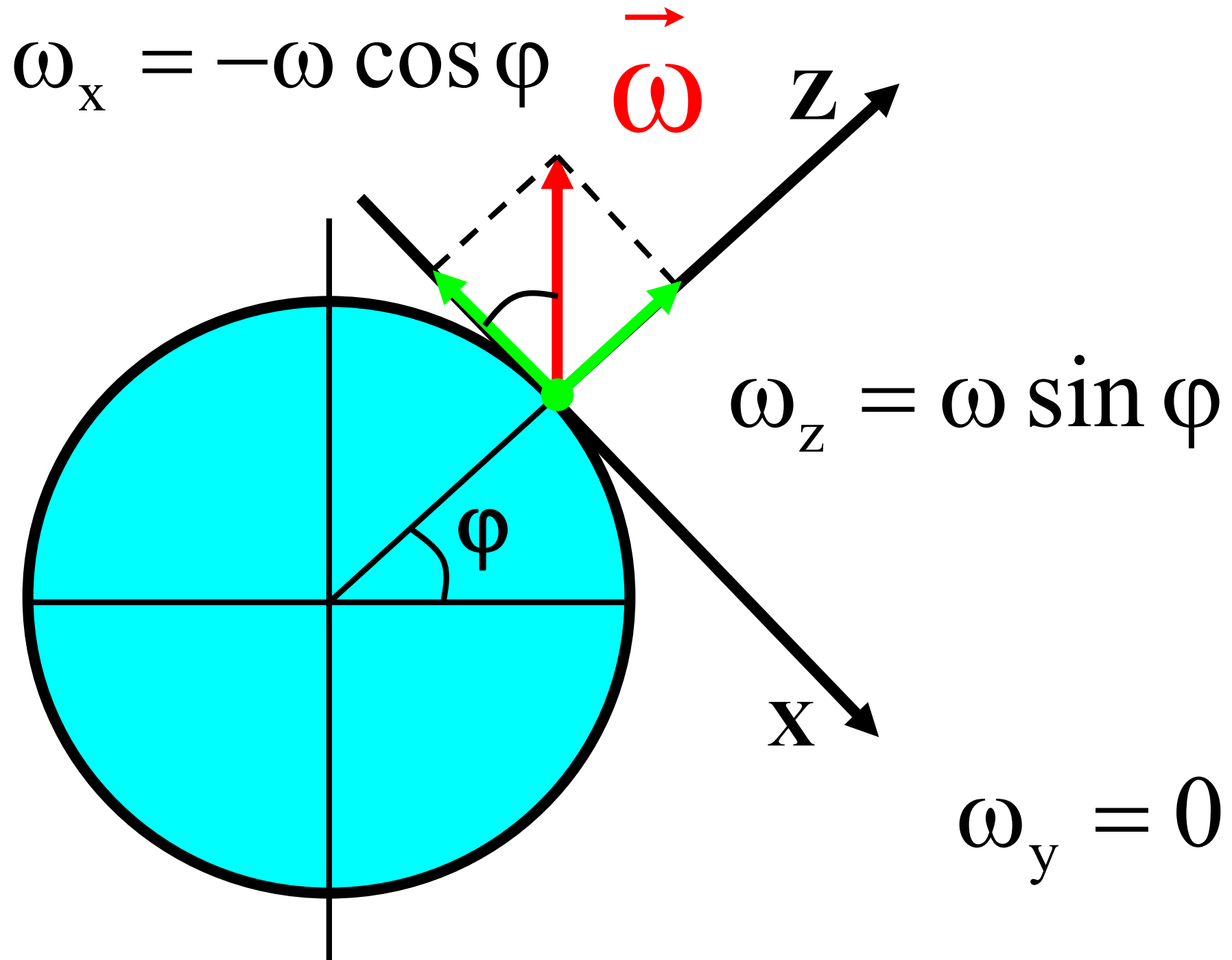




**Gaspard-Gustave de Coriolis**  
**French, Mathematics, Physics**  
**1792-1843**

$$\mathbf{F}_{\text{Kop}} = 2m[\vec{v} \times \vec{\omega}]$$





$$\vec{\omega} = (-\omega \cos \varphi, 0, \omega \sin \varphi)$$

$$\vec{v} = (u, v, w)$$

$$[\vec{v} \times \vec{\omega}] = \begin{vmatrix} \mathbf{i} & \mathbf{j} & \mathbf{k} \\ u & v & w \\ \omega_x & \omega_y & \omega_z \end{vmatrix} = \begin{pmatrix} \mathbf{i}(v\omega_z - w\omega_y) \\ \mathbf{j}(w\omega_x - u\omega_z) \\ \mathbf{k}(u\omega_y - v\omega_x) \end{pmatrix} =$$

$$= \begin{pmatrix} \mathbf{i}(\omega v \sin \varphi) \\ \mathbf{j}(-\omega w \cos \varphi - \omega u \sin \varphi) \\ \mathbf{k}(\omega v \cos \varphi) \end{pmatrix} \approx \begin{pmatrix} \mathbf{i}(\omega v \sin \varphi) \\ \mathbf{j}(-\omega u \sin \varphi) \\ 0 \end{pmatrix}$$

традиционное приближение

$$1. w \ll \{u, v\}$$

$$2. F_z^{\text{Кор}} = 0$$

$$2[\vec{v} \times \vec{\omega}] \approx \begin{pmatrix} 2\omega v \sin \varphi \\ -2\omega u \sin \varphi \\ 0 \end{pmatrix}$$

$$2[\vec{v} \times \vec{\omega}] = \begin{pmatrix} f v \\ -f u \\ 0 \end{pmatrix}$$

$$f = 2\omega \sin \varphi$$

**параметр  
Кориолиса**

**Масштаб  
времени  
течения**

$$t = \frac{L}{U}$$



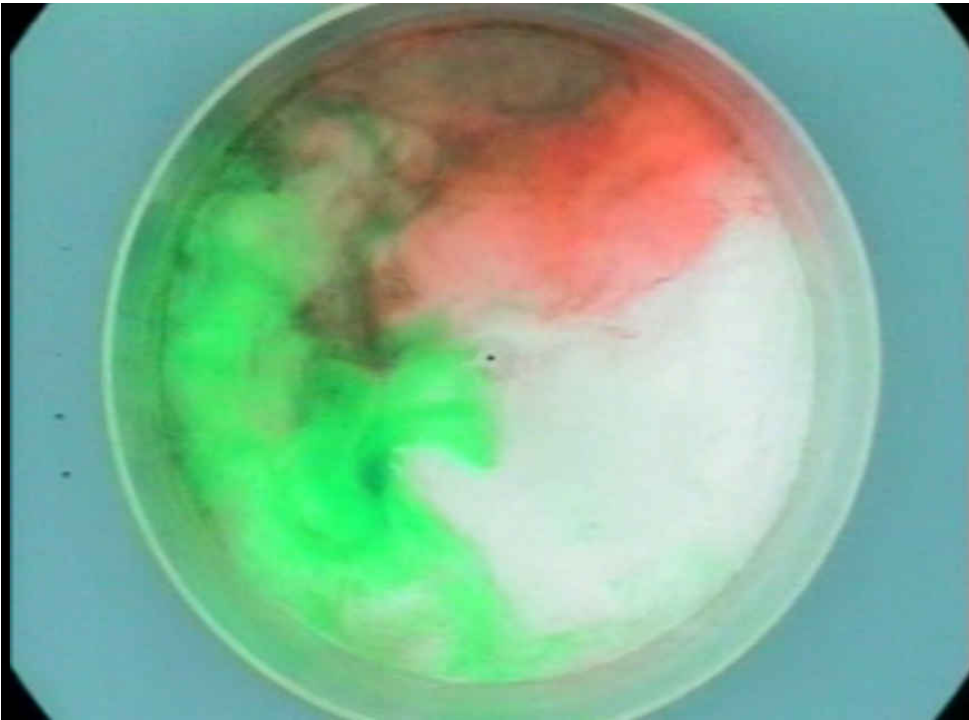
**Carl-Gustaf Rossby**  
**Swedish-US meteorologist**  
**1898-1957**

**Период  
вращения**

**T**

**Число  
Россби**

$$\frac{T}{t} = \frac{T \cdot U}{L}$$



$$R_o = \frac{T \cdot U}{L}$$

$$R_o = \frac{3[c] \times 0.01[M/c]}{0.3[M]} = 0.1$$

$$R_o = \frac{24 \cdot 60 \cdot 60[c] \times 0.01[M/c]}{0.3[M]} \approx 3000$$





$$\frac{\partial \vec{v}}{\partial t} + \left( \vec{v}, \vec{\nabla} \right) \vec{v} = -\frac{\vec{\nabla} p}{\rho} + \vec{g} + 2[\vec{v} \times \vec{\omega}]$$

$$\frac{U}{T} \sim \frac{UU}{L}$$

$$T \sim L/U$$

$$R_o \ll 1$$

$$U \cdot f$$

$$f = 2\omega \sin \varphi$$

$$R_o = \frac{\frac{\partial \vec{v}}{\partial t} + \left( \vec{v}, \vec{\nabla} \right) \vec{v}}{2[\vec{v} \times \vec{\omega}]} \sim \frac{UU}{U \cdot f} = \frac{U}{L \cdot f}$$

**число  
Росси**

## Типичные значения числа Россби для атмосферы и океана

$$R_o = \frac{T \cdot U}{L}$$

$$R_o = \frac{U}{L \cdot f}, f = 2\omega \sin \varphi$$

**атмосфера**

$$R_o = \frac{24 \cdot 60 \cdot 60 [\text{с}] \times 10 [\text{м/с}]}{10^6 [\text{м}]}$$

**океан**

$$R_o = \frac{24 \cdot 60 \cdot 60 [\text{с}] \times 1 [\text{м/с}]}{10^6 [\text{м}]}$$

## 2. Геострофическое приближение

$$-\frac{\vec{\nabla} p}{\rho_0} + 2[\vec{v} \times \vec{\omega}] = 0$$

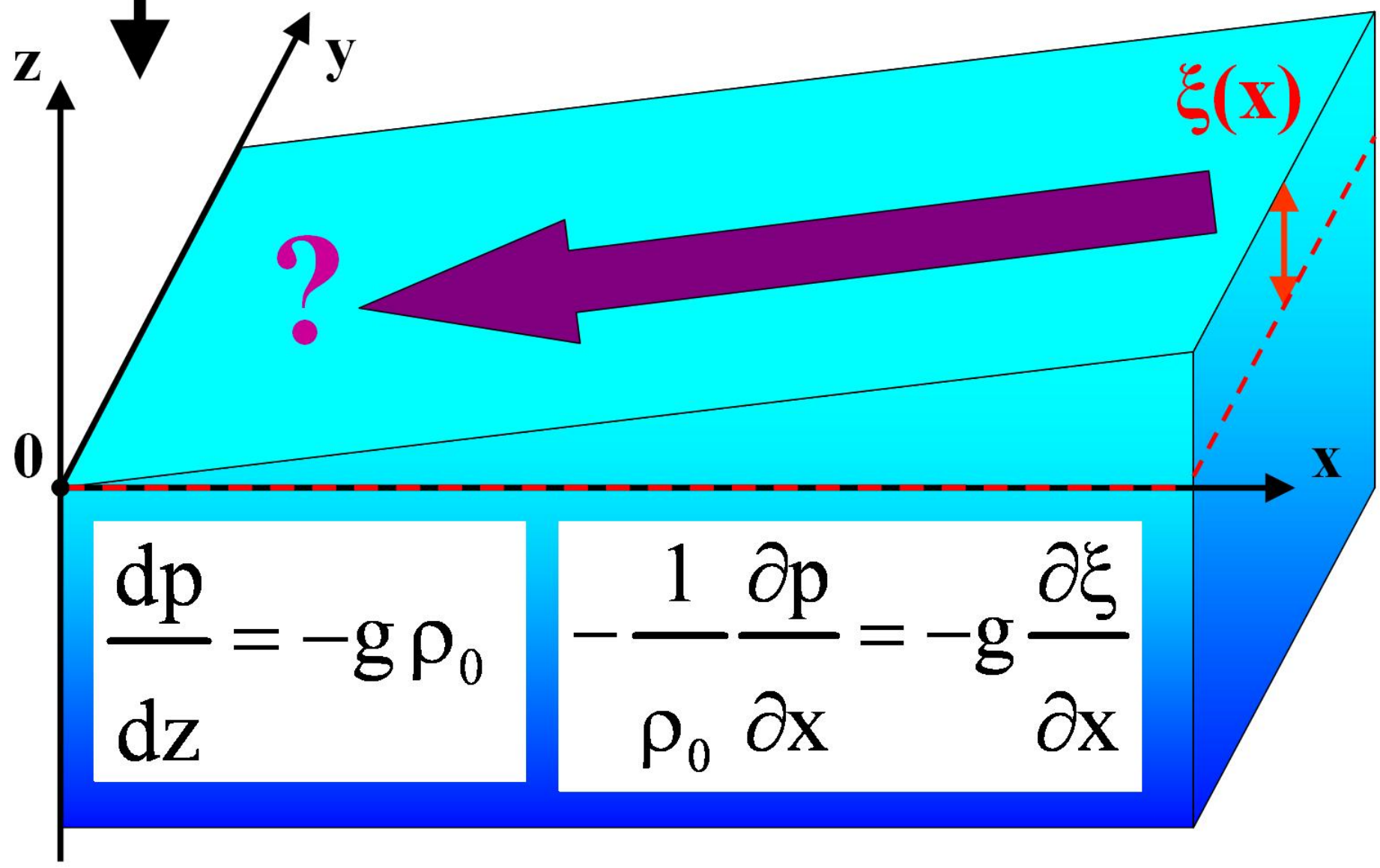
$$\operatorname{div} \vec{v} = 0$$

## 2. Геострофическое приближение

$$-\frac{1}{\rho_0} \frac{\partial p}{\partial x} + 2\omega v \sin \varphi = 0$$

$$-\frac{1}{\rho_0} \frac{\partial p}{\partial y} - 2\omega u \sin \varphi = 0$$

$\mathbf{g}$   $p(x, y, z) = p_{\text{atm}} + \rho_0 g [\xi(x, y) - z]$



$$\frac{dp}{dz} = -g \rho_0$$

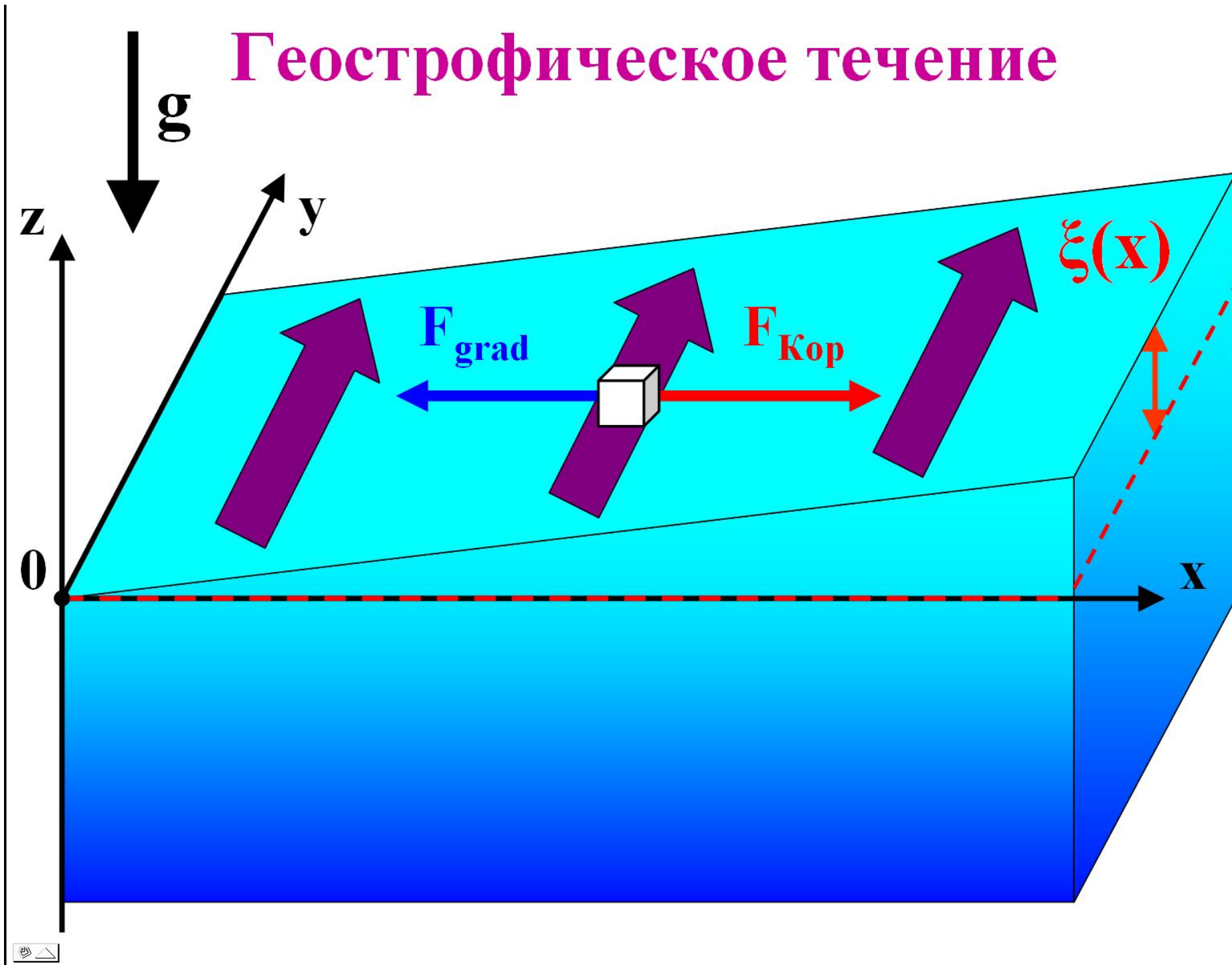
$$-\frac{1}{\rho_0} \frac{\partial p}{\partial x} = -g \frac{\partial \xi}{\partial x}$$

$$\left\{ \begin{array}{l} -\frac{1}{\rho_0} \frac{\partial p}{\partial x} + 2\omega v \sin \varphi = 0 \\ -\frac{1}{\rho_0} \frac{\partial p}{\partial y} - 2\omega u \sin \varphi = 0 \end{array} \right. \quad \left\{ \begin{array}{l} -\frac{1}{\rho_0} \frac{\partial p}{\partial x} = -g \frac{\partial \xi}{\partial x} \\ \frac{\partial p}{\partial y} = 0 \end{array} \right.$$

$$u = 0$$

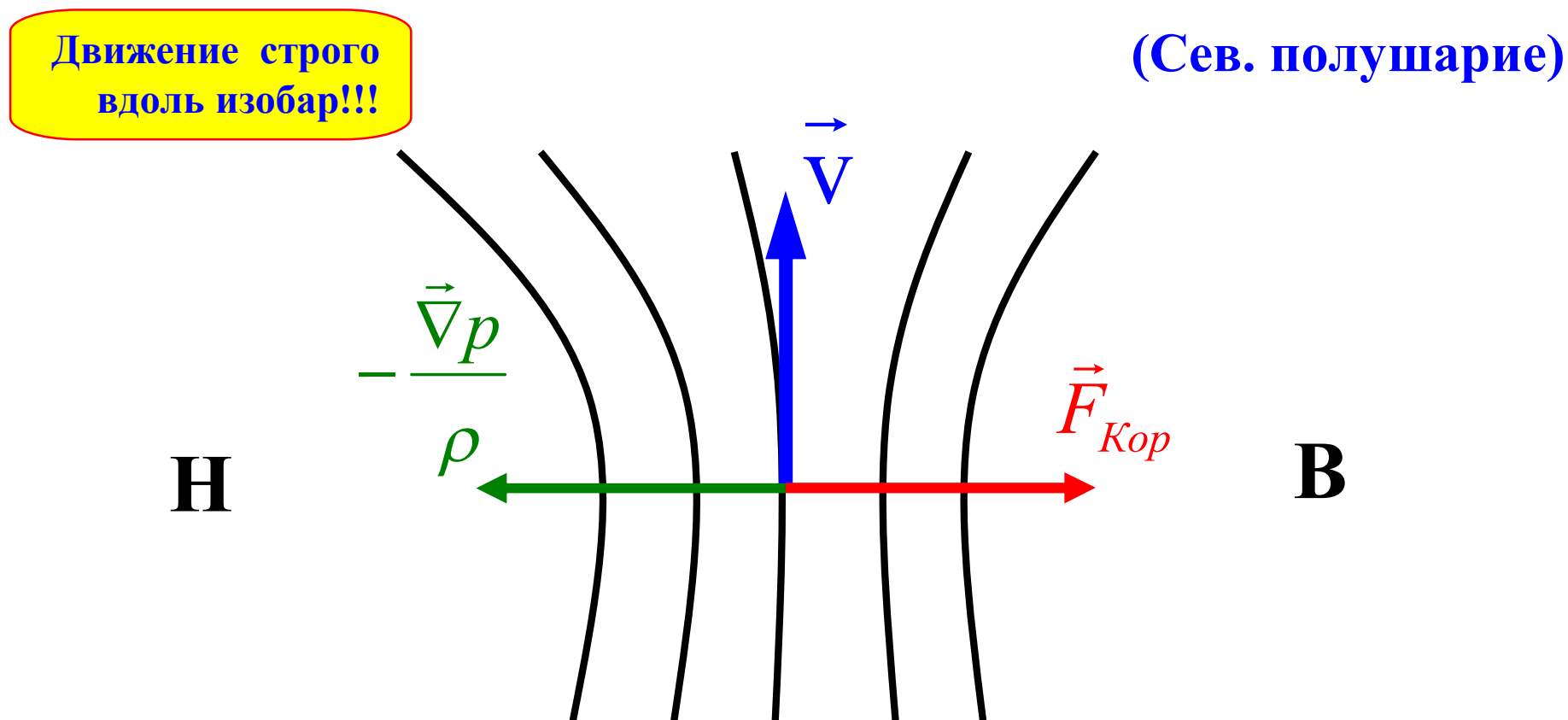
$$v = \frac{g}{2\omega \sin \varphi} \frac{\partial \xi}{\partial x}$$

# Геострофическое течение





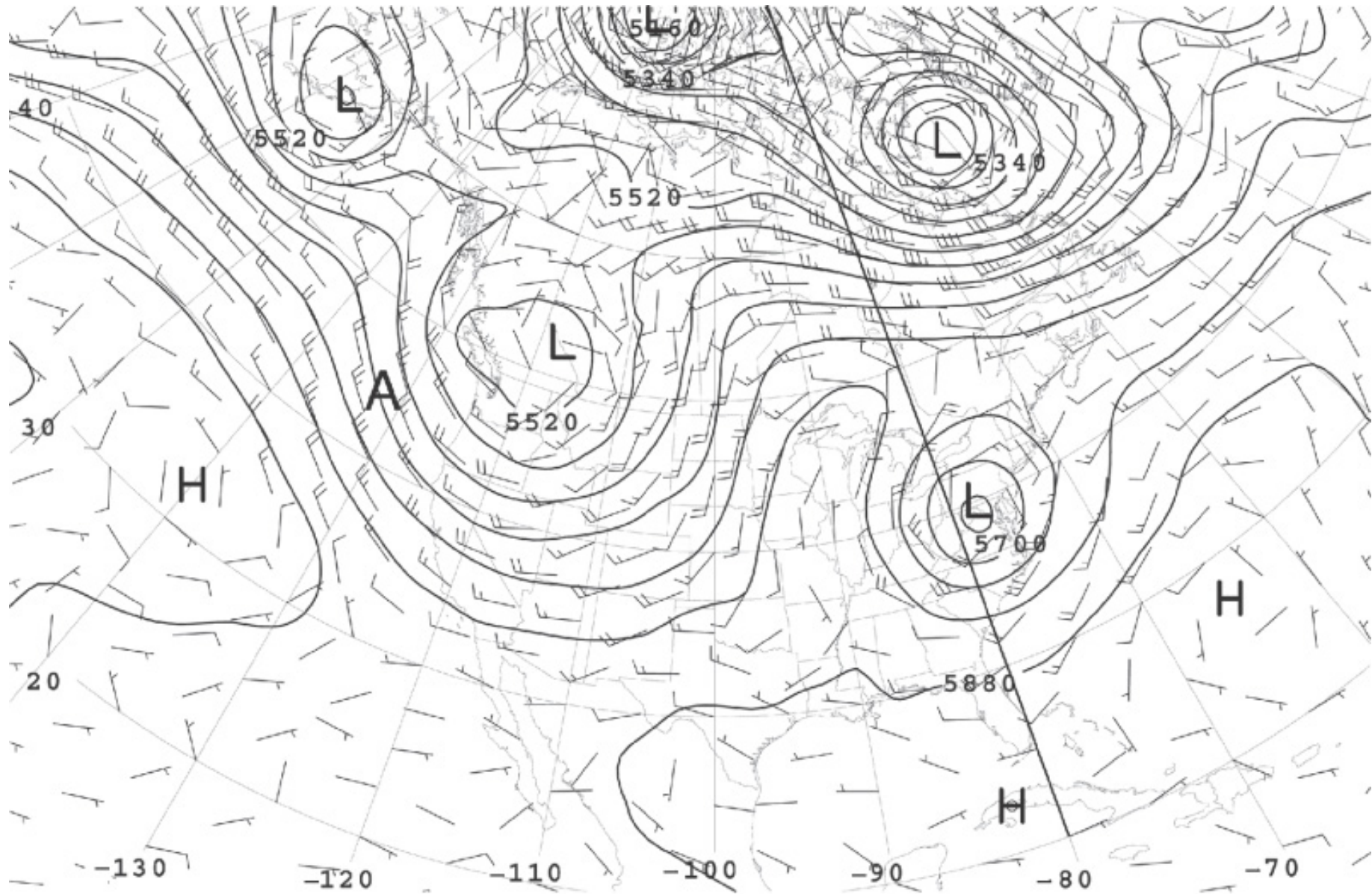
# Геострофический ветер



**Правило Бейс-Балло (голландский физик XVIII века):**

*«Если в северном полушарии вы встанете спиной к ветру, зона депрессии будет слева от вас, а в южном полушарии – наоборот»*

# Поля атмосферного давления (изолинии) и скорости ветра на высоте 500 мбар



# «Геофизические» приближения:

## 3. Циклострофическое приближение

$$\frac{v^2}{r} - \frac{1}{\rho} \frac{\partial p}{\partial r} = 0$$