



- Die Atmosphäre ist ein Fluid.
- Die **Newton'sche Mechanik** gilt für einzelne **Punktmassen (m)** / Luftmoleküle.
- Die **Newton'sche Mechanik** kann aber auch auf **Volumenelemente (ρV)** angewandt werden (\rightarrow **Kontinuumsmechanik** wie z. B. Hydrodynamik). Voraussetzung hierfür ist der **kollektive Charakter der Bewegung der Luftmoleküle**, der z.B. durch eine gemeinsame Temperatur, gemeinsamen Druck, kollektive Geschwindigkeit, etc. zum Ausdruck kommt.
- Groß-skalische atmosphärische Strömungen können sich nur in horizontaler Richtung ausbilden. Die horizontale Ausdehnung der Atmosphäre ist um mehr als drei Größenordnungen größer als die vertikale Ausdehnung.

Betrachtungsweisen in der Kontinuumsmechanik

Lagrange'sche Darstellung: Beschreibung der Strömung durch die zeitliche Entwicklung des Ortes $\mathbf{x}_m(t)$ eines bestimmten Massenelementes.

Euler'sche Darstellung: Beschreibung der Strömung durch die zeitliche Entwicklung des Geschwindigkeitsfeldes $\mathbf{v}(\mathbf{x},t)$ an einem festem Ort \mathbf{x} .



Erhaltungssätze

- **Masse** → **Kontinuitätsgleichung**
- **Impuls** → **Bewegungsgleichung**
- **Energie** → **Energieflüsse** in der Atmosphäre
(z.B. Strahlung / Konvektion)



Abgesehen von Prozessen, die durch einfallende hochenergetische Partikelstrahlung (Kosmische Strahlung) ausgelöst werden, findet in der Atmosphäre keine Erzeugung oder Vernichtung von Masse statt. Somit ändert sich die Masse $M = \int \rho \, dV$ im Volumen V und mit der Dichte ρ nur durch Massezu- bzw. -abfluß. Dieser wird durch die Massestromdichte \mathbf{j} durch die Oberfläche beschrieben: $\mathbf{j} = \rho \mathbf{v}$

$$\frac{\partial}{\partial t} \int_{\text{Volumen}} \rho dV = - \oint_{\text{Oberfläche}} \mathbf{j} dA = - \oint_{\text{Oberfläche}} \rho \mathbf{v} dA$$

Vertauschen von
Integration und
Differenzieren



$$\int_{\text{Volumen}} \frac{\partial}{\partial t} \rho dV = - \int_{\text{Volumen}} \text{div}(\rho \mathbf{v}) dV$$

Gaußscher Satz



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



Für viele Anwendungen in der Atmosphäre können Dichteschwankungen ($d\rho/dt = 0$) vernachlässigt werden.

Eine Ausnahme stellen vertikale Transportprozesse dar.

Im Folgenden werden aber vorwiegend horizontale Bewegungen betrachten.

Für diese Bewegungen gilt die Annahme vernachlässigbarer Dichteschwankungen. Somit gilt:

$$\mathbf{div}(\rho\mathbf{v}) = 0 \quad \text{bzw.} \quad \mathbf{div}(\mathbf{v}) = 0$$

Hieraus folgt, dass das Geschwindigkeitsfeld in der Atmosphäre (nahezu) divergenzfrei (Quellen und Senken) ist. Dies gilt jedoch nur in horizontaler Richtung.



In der Lagrangeschen Darstellung der Kontinuumsmechanik schreibt sich das Newtonsche Aktionsprinzip ($\mathbf{F} = m\mathbf{a}$):

$$\vec{F} = \rho V \frac{d\vec{v}}{dt}$$

$$\frac{\vec{F}}{\rho V} = \frac{d\vec{v}}{dt} = \frac{\partial \vec{v}}{\partial t} + (\vec{v} \cdot \nabla) \vec{v}$$

Ortsbeschleunigung

Feldbeschleunigung

Die Feldbeschleunigung ist eine Folge der Eulerschen Darstellung. Sie ist nichtlinear und erschwert die Lösung der Bewegungsgleichung. Aus ihr resultieren die so genannten Scheinkräfte wie die Zentrifugal- und die Coriolis-Kraft.



Die Schwerkraft wirkt in guter Näherung senkrecht nach unten:

$$\frac{\vec{F}_G}{\rho V} = -g \cdot \vec{e}_z$$

Genauer betrachtet ändert sich \mathbf{g} mit dem Ort, insbesondere mit der geographischen Breite φ (wegen Zentrifugalkraft und Abplattung). Exakter ergibt sich die Schwerebeschleunigung als Gradient des Geopotentials Φ :

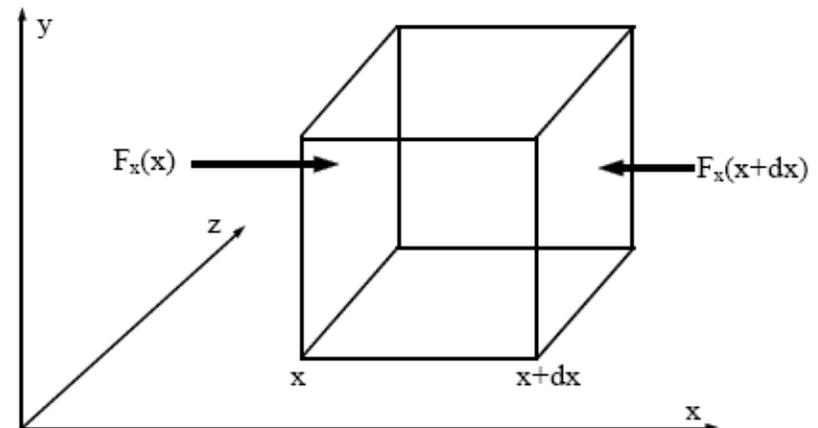
$$\Phi(z, \varphi) = \int_0^z g(z', \varphi) dz'$$

$$\frac{\vec{F}_G}{\rho V} = -\vec{\nabla}\Phi$$

Es treten also auch horizontale Komponenten der Schwerkraft auf. Die Abhängigkeit der Erdbeschleunigung von der geographischen Breite und der Höhe wird durch folgende empirische Formel beschrieben:

$$\mathbf{g}(\mathbf{z}, \varphi) = 9,806 \cdot (1 - 0,0026 \cdot \cos(2\varphi)) \cdot (1 - 3,1 \cdot 10^{-7} \cdot \mathbf{z}) \text{m/s}^2$$

Druckkräfte wirken senkrecht auf die Oberfläche eines Volumenelementes. Im homogenen Druckfeld heben sich die Kräfte auf ein Volumenelement auf. Nur der Gradient des Druckfeldes ergibt eine resultierende Kraft.



In x-Richtung gilt:

$$dF_{p,x} = A[p(x) - p(x + dx)] = -A \frac{\partial p}{\partial x} dx = -\frac{\partial p}{\partial x} dV$$

In drei Raumdimensionen gilt:

$$d\vec{F}_p = -\vec{\nabla} p dV$$

bzw.

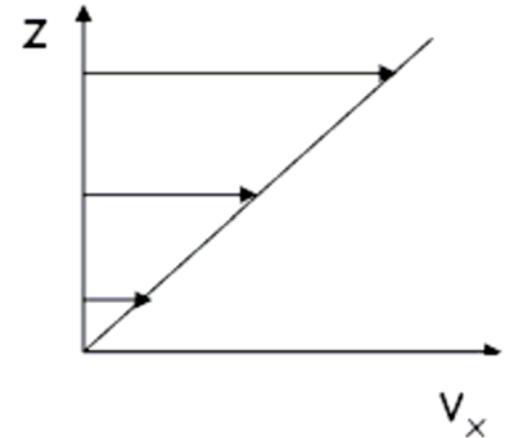
$$\frac{\vec{F}_p}{\rho V} = -\frac{1}{\rho} \vec{\nabla} p$$



Reibungskraft

Reibungskräfte in einem Gas, bzw. fluiden Medium werden durch Geschwindigkeitsscherungen bewirkt. Die Reibung in Gasen kann durch Impulsaustausch zwischen benachbarten, verschieden schnellen Schichten beschrieben werden.

Scherungen, d. h. Geschwindigkeitsgradienten, führen zu Schubspannungen zwischen einzelnen Schichten und Volumenelementen. Die Schubspannung ist proportional zum Geschwindigkeitsgradienten.



$$\tau_{x,z} = -\eta \frac{dv_x}{dz} = -\nu \rho \frac{dv_x}{dz} = -\nu \frac{d}{dz} (\rho v_x)$$

dynamische Viskosität

kinematische Viskosität

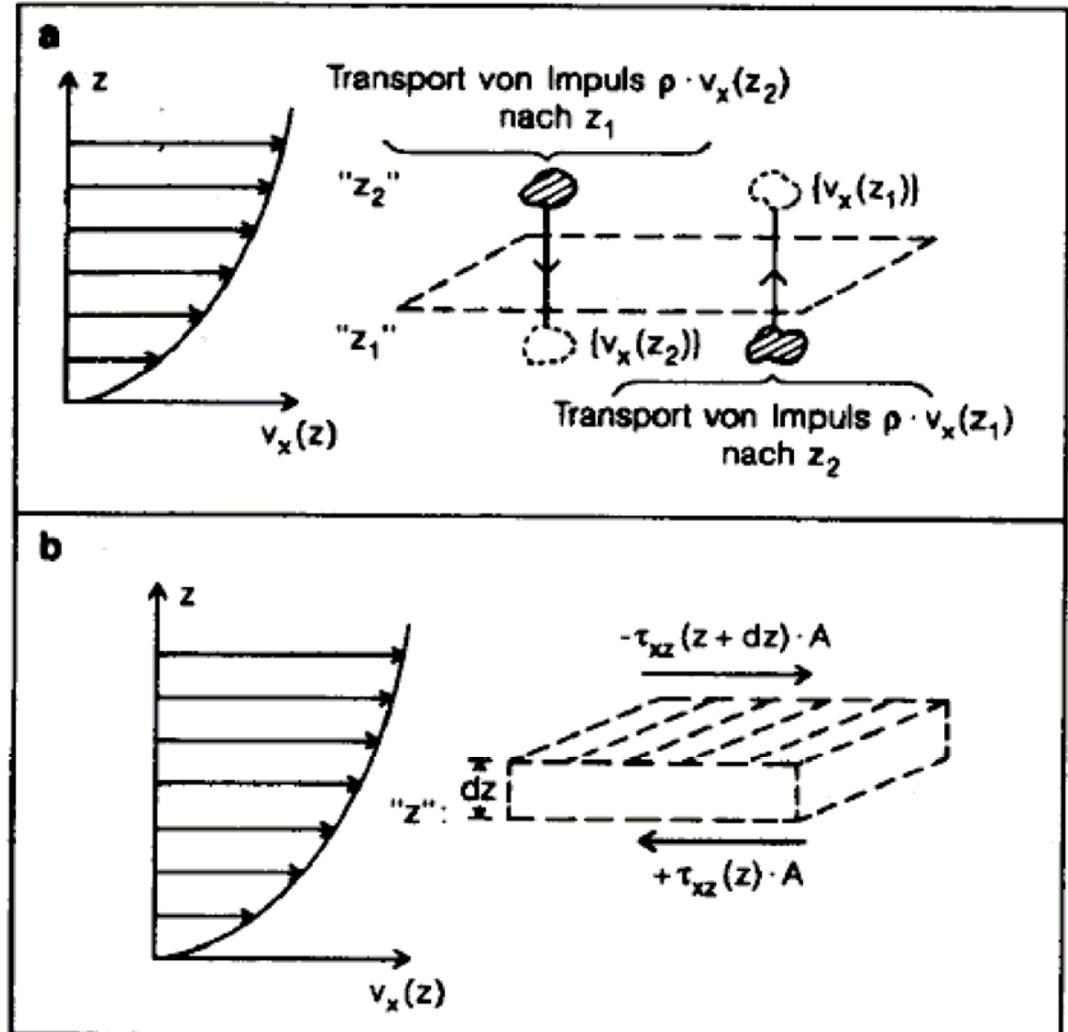
Impulsdichte

Schubspannung und
Impulstransport

$$\tau_{x,z} = -\nu \frac{d}{dz}(\rho v_x)$$

Resultierende Kraft
auf Volumenelement
in Geschwindigkeits-
gradienten:

$$F_{R,x} = -\frac{\partial \tau}{\partial z} \cdot A \cdot dz = -\frac{\partial \tau}{\partial z} dV$$





Reibungskraft

$$\frac{F_{R,x}}{\rho V} = -\frac{1}{\rho} \frac{\partial \tau}{\partial z} = -\frac{\nu}{\rho} \frac{\partial^2}{\partial z^2} (\rho v_x)$$

Allgemein gilt:

$$\frac{F_R}{\rho V} = -\nu \Delta v_x$$

Trägheitskräfte aufgrund der Erdrotation

Rotationsvektor
im lokalen
System:

$$\vec{\Omega} = \begin{pmatrix} 0 \\ \Omega \cos \varphi \\ \Omega \sin \varphi \end{pmatrix}$$

mit $\Omega = 2\pi/\text{Tag} = 7,29 \cdot 10^{-5} \text{ s}^{-1}$.

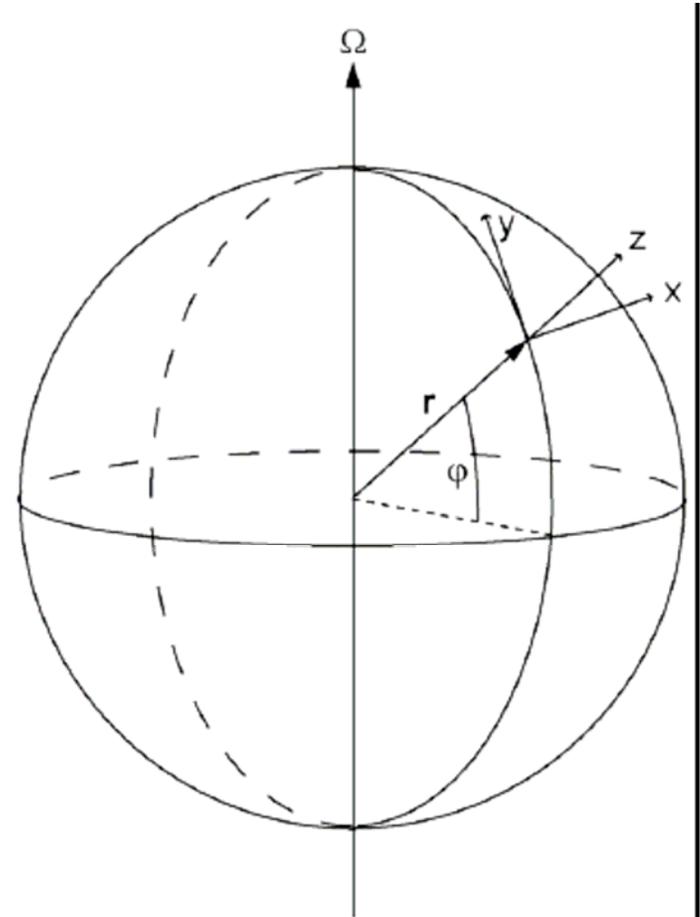
Zentrifugalkraft

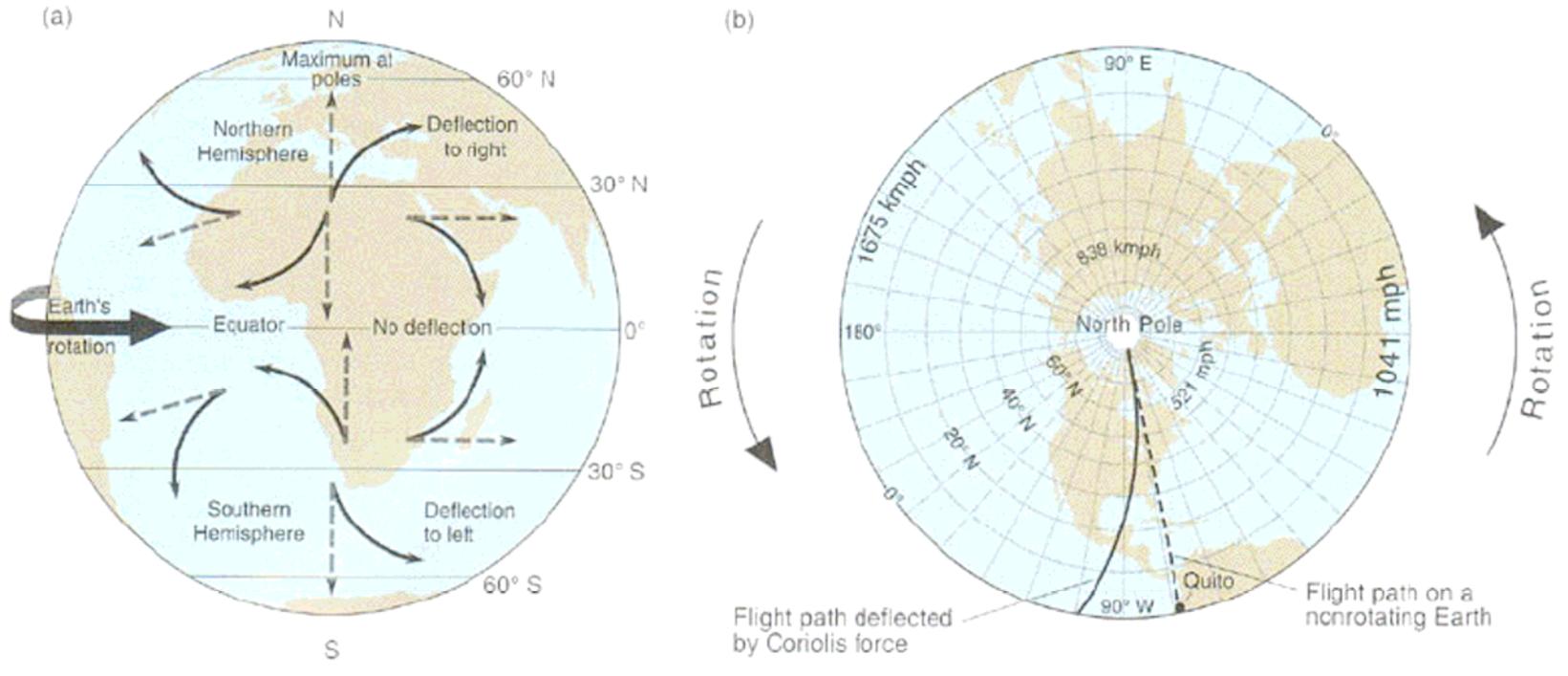
$$\frac{\vec{F}_Z}{\rho V} = \vec{\Omega} \times (\vec{\Omega} \times \vec{r})$$

Maximaler Betrag am Äquator:
 $\Omega^2 r = 0,034 \text{ m/s}^2 \ll g$

Coriolis-Kraft

$$\frac{\vec{F}_C}{\rho V} = -2(\vec{\Omega} \times \vec{v})$$





Horizontale Kraftkomponente für horizontale Strömung ($v_z = 0$):

$$\frac{\vec{F}_{C,h}}{\rho V} = -2(\vec{\Omega} \times \vec{v})_h = 2\Omega \begin{pmatrix} v_y \sin \varphi \\ -v_x \sin \varphi \end{pmatrix} = f \begin{pmatrix} v_y \\ -v_x \end{pmatrix}$$

mit dem Coriolisparameter $f = 2\Omega \cdot \sin \varphi$.

Für die nördliche Hemisphäre mit $f > 0$ bedeutet das, dass Luftpakete eine Ablenkung nach rechts wiederfahren.



Navier-Stokes-Gleichung

$$\frac{d\vec{v}}{dt} = \frac{\partial \vec{v}}{\partial t} + (\vec{\nabla} \vec{v}) \vec{v} = \frac{1}{\rho V} (\vec{F}_g + \vec{F}_p + \vec{F}_C + \vec{F}_R)$$

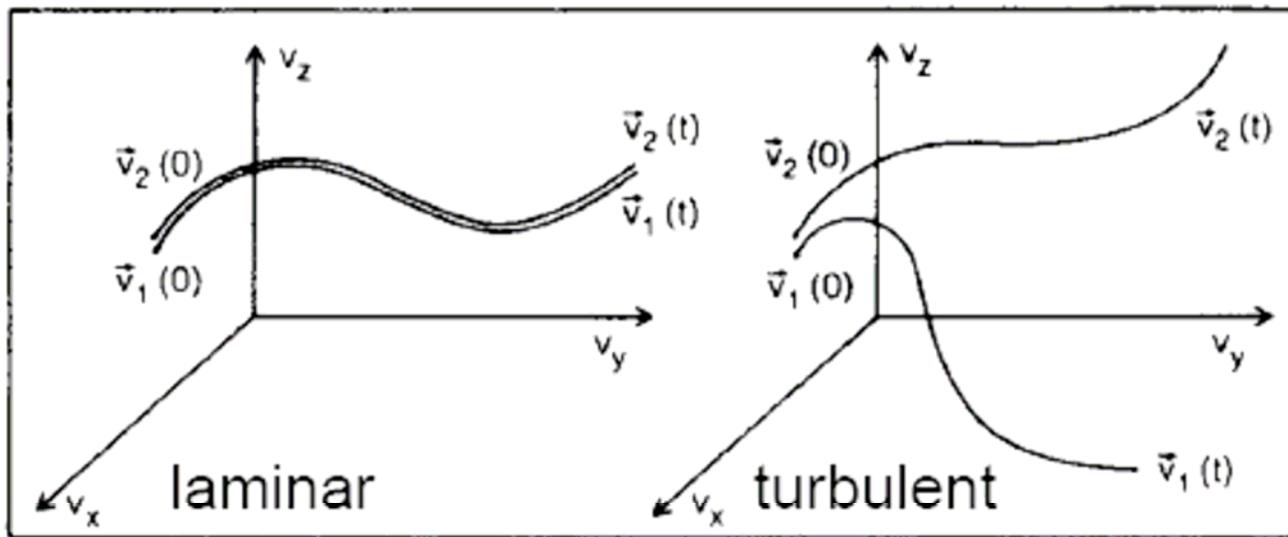
$$= -\vec{\nabla} \Phi - \frac{1}{\rho} \vec{\nabla} p - 2(\Omega \times \vec{v}) + \nu \Delta \vec{v}$$

Schwerkraft

Druckgradienten-
kraft

Coriolis-
Kraft

Reibungskraft



Laminare Strömung

- sich nicht kreuzende Strömungsbahnen/Schichten (kein Austausch) mit einheitlicher Geschwindigkeit
- Strömungsgeschwindigkeit am Rand $v = 0$

Turbulente Strömung

- sich überkreuzende Strömungsbahnen/Schichten (mit Austausch)
- Strömungsgeschwindigkeit am Rand $v > 0$

Atmosphärische Strömungen sind zumeist turbulent!



Turbulenzkriterium: Reynoldszahl

Turbulenzzerzeugung durch nichtlineare Terme in Navier-Stokes Gleichung. $(\vec{v} \cdot \vec{\nabla})\vec{v}$

Turbulenzvernichtung durch Reibung. $\nu \Delta \vec{v}$

Abschätzung der Größenordnung der beiden Terme durch Einsätzen typischer Werte:

$$(\vec{v} \cdot \vec{\nabla})\vec{v} \approx \frac{v^2}{l} \qquad \nu \Delta \vec{v} \approx \frac{\nu^2}{l^2}$$

Vergleich der Werte führt zur dimensionslosen Reynolds-Zahl:

$$\text{Re} = \frac{\text{Feldbeschleunigung}}{\text{Reibung}} = \frac{(\vec{v} \cdot \vec{\nabla})\vec{v}}{\nu \Delta \vec{v}} \approx \frac{vl}{\nu}$$

Für Reynolds-Zahlen $\text{Re} > \text{Re}_c \approx 1000 \dots 2000$ ist die Strömung turbulent.



Geostrophische Näherung der Navier-Stokes-Gleichung

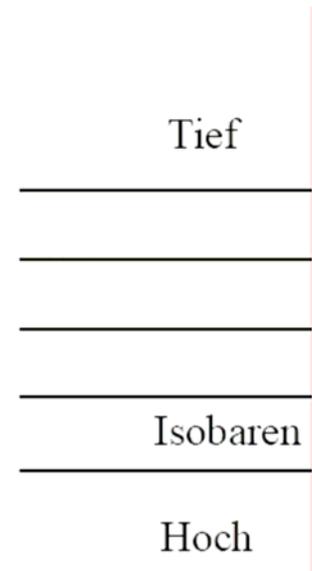
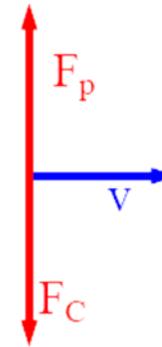
Geostrophisch Näherung für horizontale Strömungen ($F_G = 0$): Stationäre Strömungen ($d\vec{v}/dt = 0$) ohne Reibung ($F_R = 0$), d. h. Gleichgewicht zwischen der Druckgradientenkraft und der Coriolis-Kraft:

$$\frac{1}{\rho} \vec{\nabla} p = 2(\Omega \times \vec{v}) = f \begin{pmatrix} v_y \\ -v_x \end{pmatrix}$$

bzw. für die einzelnen Komponenten:

$$\frac{1}{f\rho} \frac{d}{dx} p = v_y \quad \frac{1}{f\rho} \frac{d}{dy} p = -v_x$$

Kräftegleichgewicht

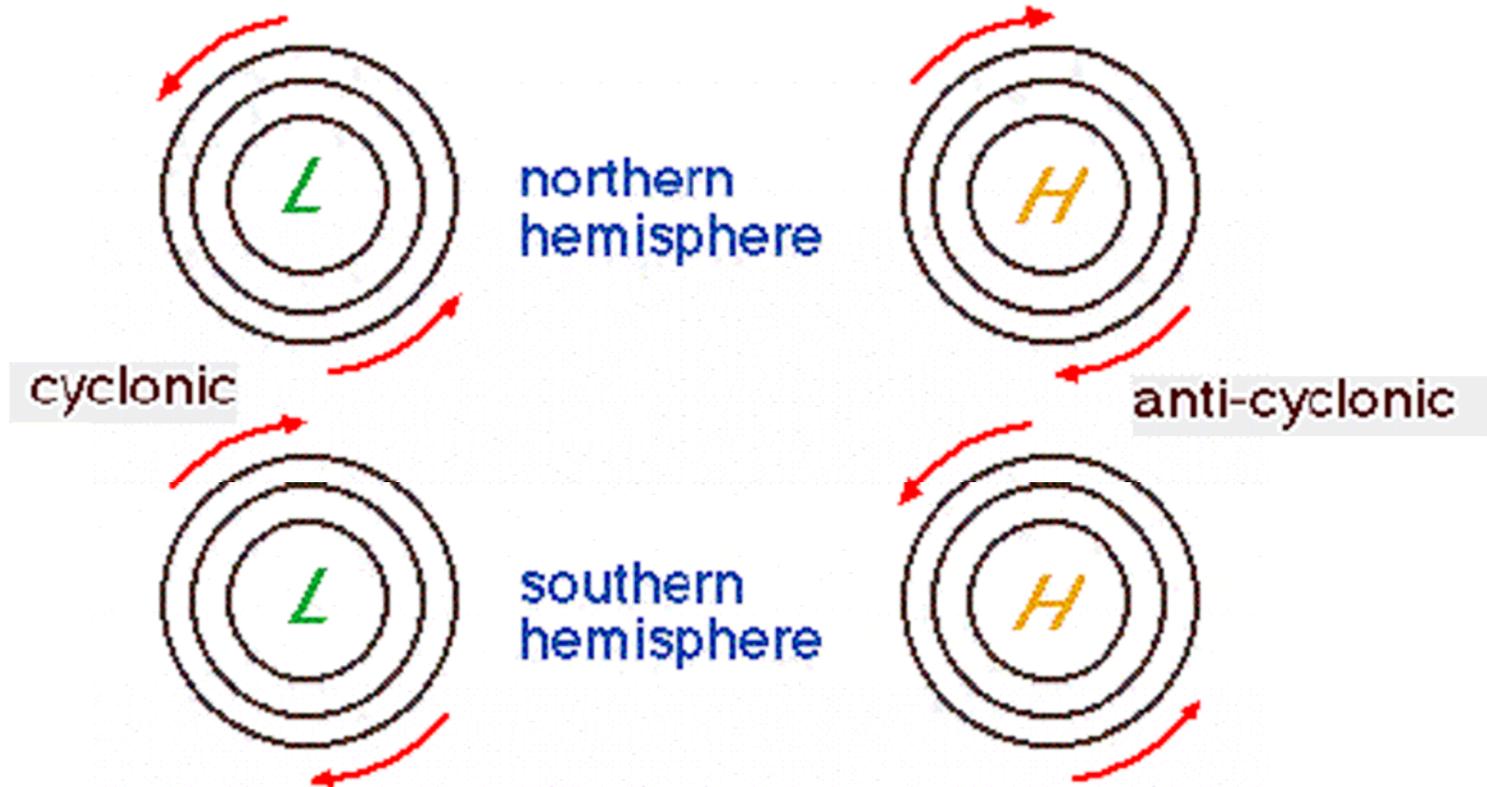


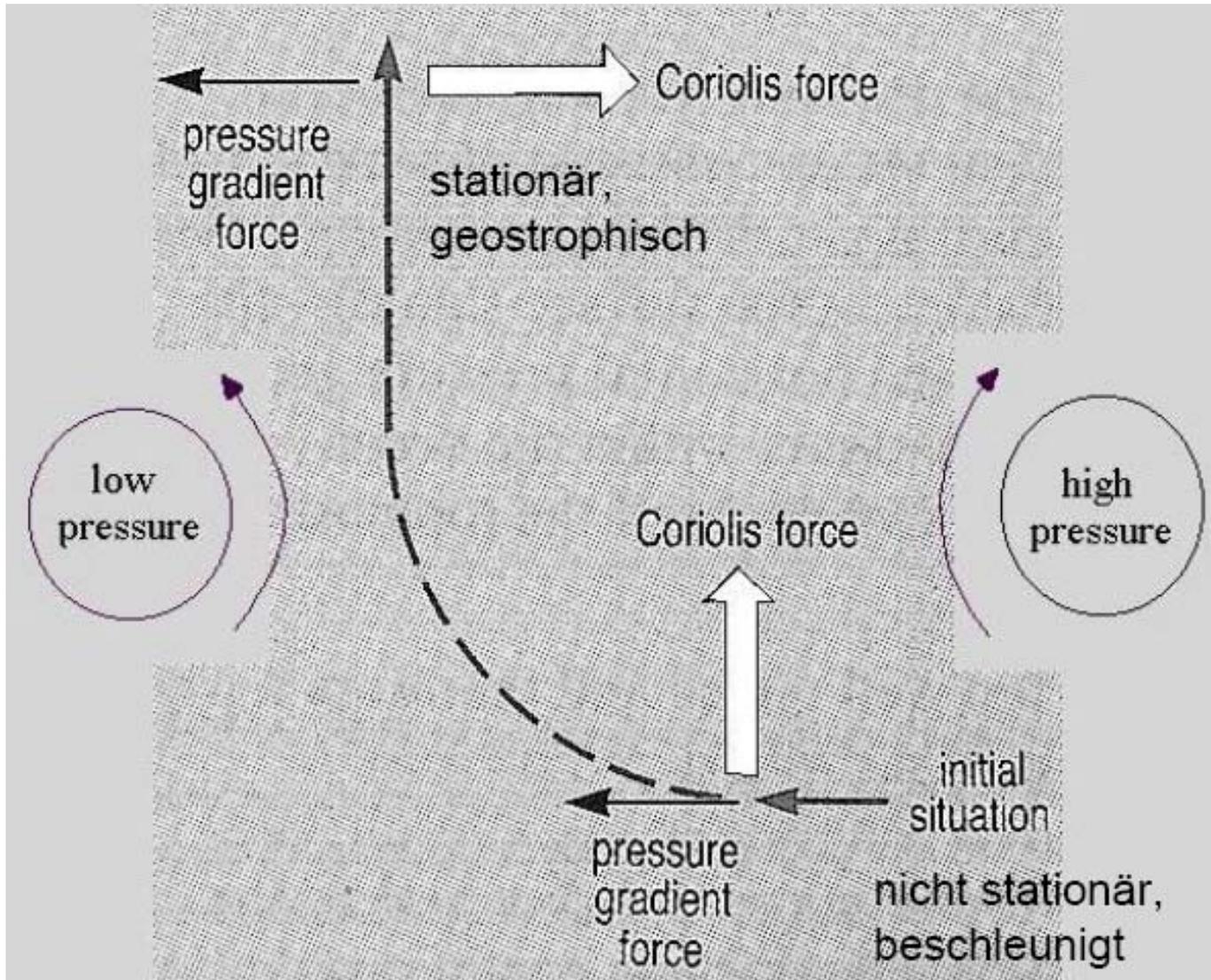
D. h. geostrophische Strömungen verlaufen immer senkrecht zum Druckgradienten.

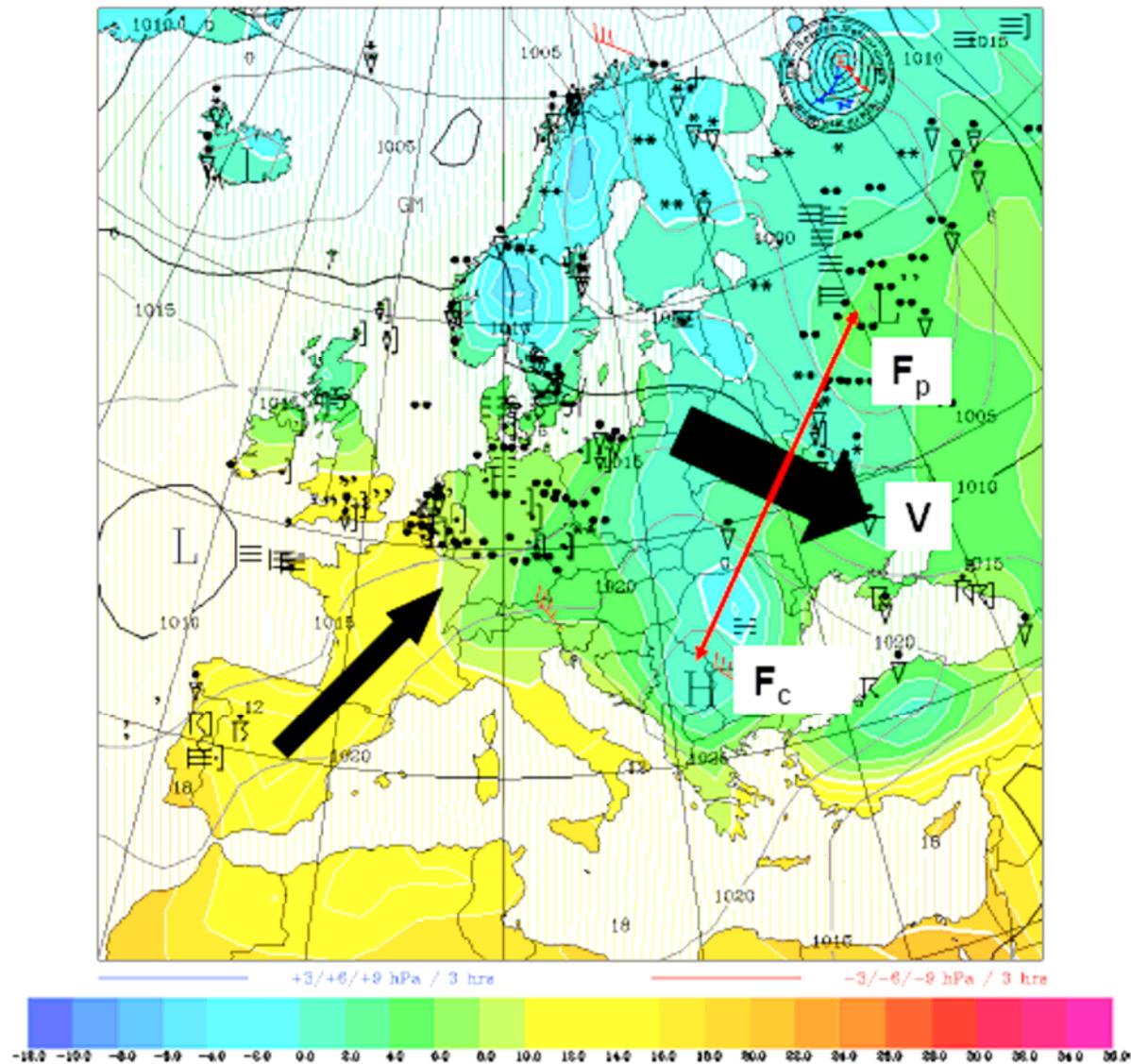
Faustregel für Nordhalbkugel: Höherer Druck zur Rechten der Strömung. (Auf der Südhalbkugel natürlich umgekehrt!)



Umströmung von Hoch- und Tiefdruckgebieten







Wetterkarte am 30. Oktober 2002, 0 Uhr UTC



Geostrophische (d. h. reibungsfreie) Strömung gibt es nur in der freien Atmosphäre. In den bodennahen Schichten muss die Reibung in zunehmendem Maße berücksichtigt werden. In der bodennahen Schicht gibt es eine laminare Strömung ohne Turbulenz.

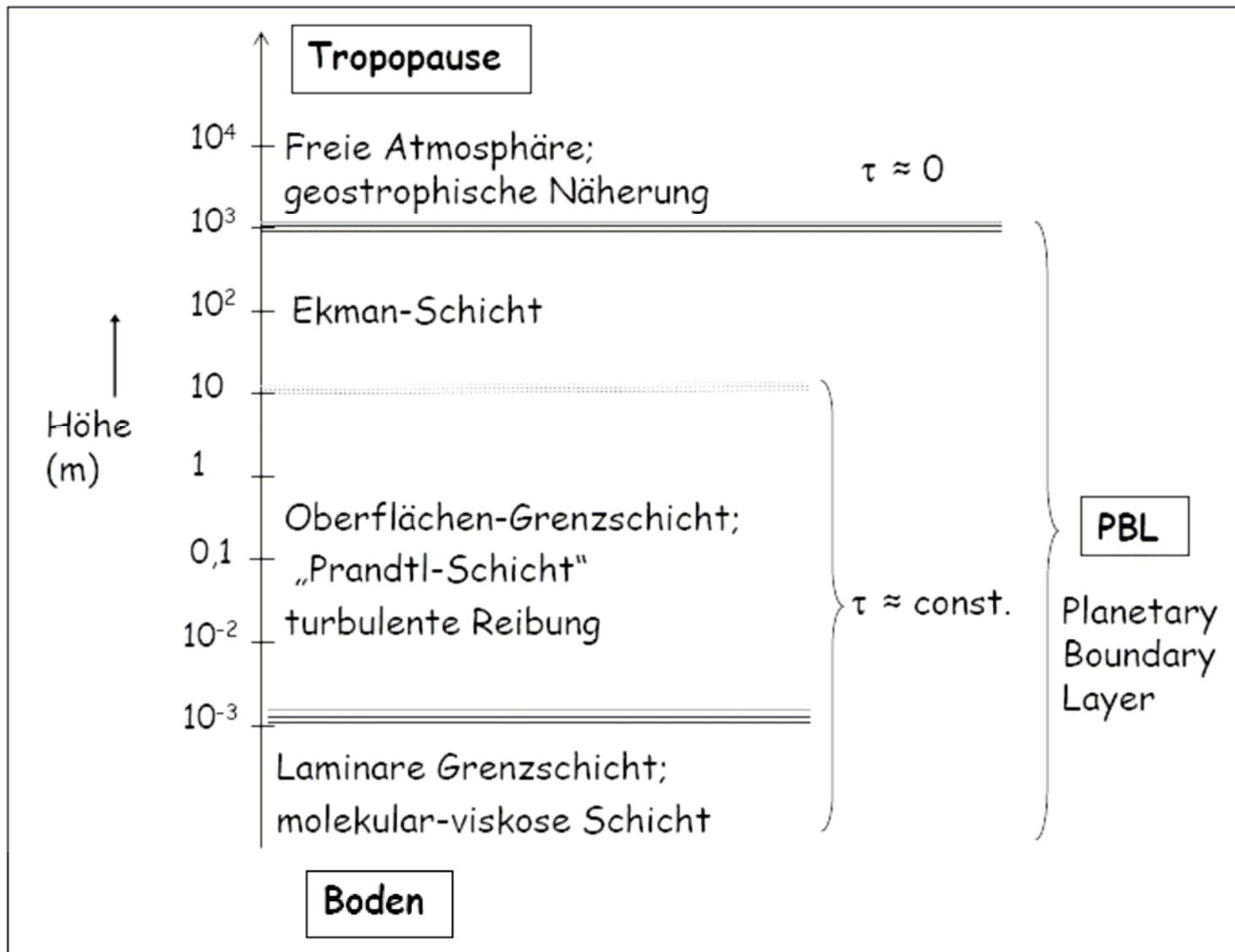
Abschätzung der bodennahen Schicht in der Atmosphäre über die Reynoldszahl $Re < Re_c \approx 1000$:

Mit $Re = u \cdot l / \nu$ sowie $\nu = 10^{-5} \text{ m}^2/\text{s}$ und $u = 1 \text{ m/s}$ ergibt sich $l \approx \mathbf{10 \text{ mm}}$.

→ Die bodennahen Schichten sind zwar sehr dünn, aber entscheidend z. B. für den Gasaustausch zwischen Boden und Atmosphäre.



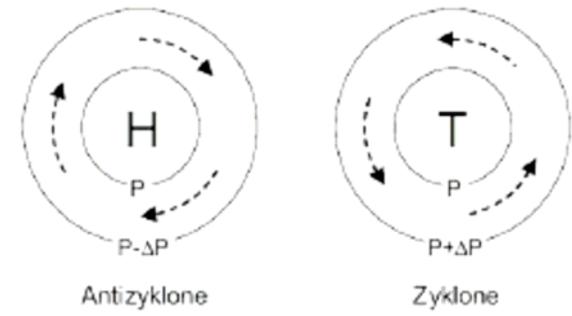
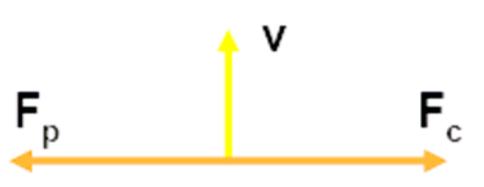
Grenzschichten der Atmosphäre



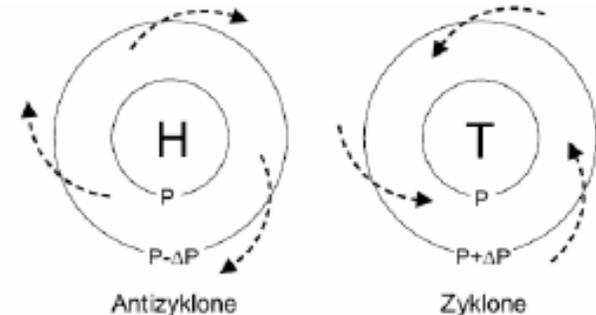
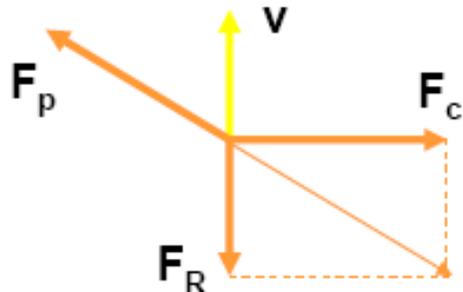
Infolge der Reibung weicht die Windrichtung in den bodennahen Schichten (Prandtl-Schicht) von derjenigen in der freien Atmosphäre (geostrophische Windrichtung) ab.

Kräfte diagramme und Zirkulationsmuster (für N-Halbkugel):

a) ohne Reibung (geostrophische Näherung)

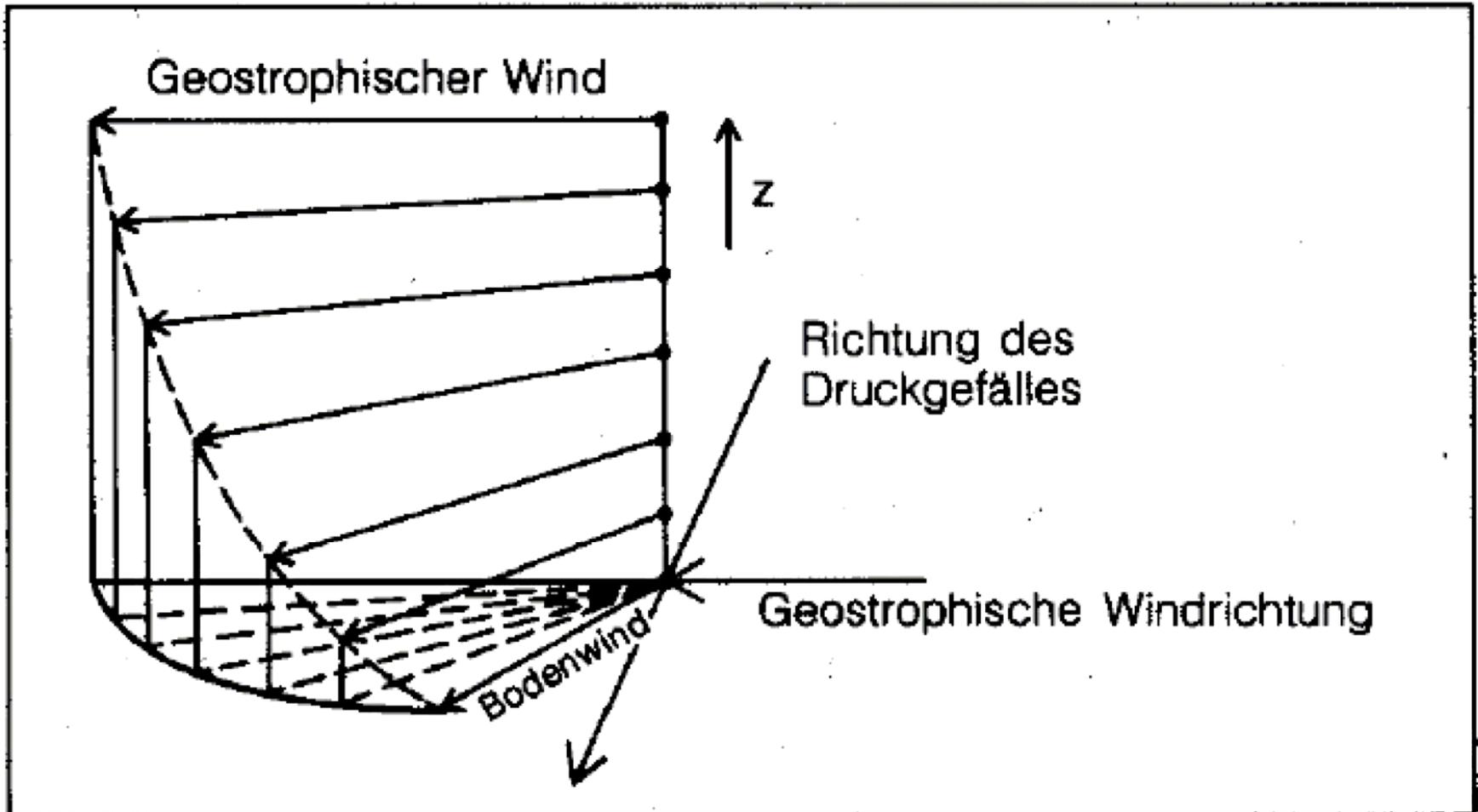


b) mit Reibung (Prandtl-Schicht)



Abbau des Druckgradienten!!

Ekman-Schicht: Übergang zwischen geostrophischem Wind und Bodenwind





Antrieb: Breitenabhängige Strahlungsbilanz

- Äquator-Pol Temperaturgradienten
- horizontale Druckgradienten
- Geostrophische Winde und Reibung am Boden

Erwärmung in den Tropen führt zu Konvektion → Thermische Zirkulationszellen.

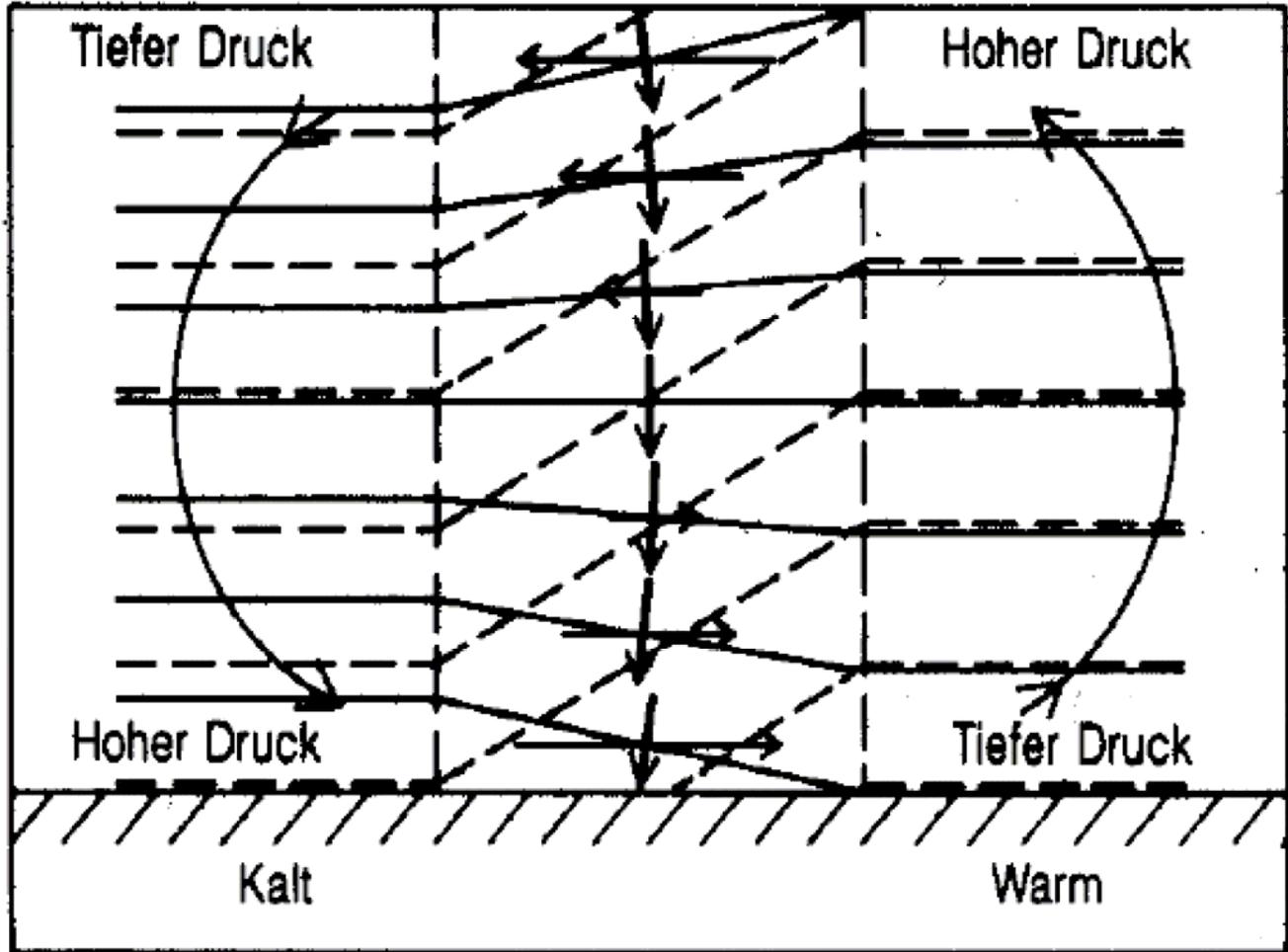
Coriolis-Kraft verhindert die Bildung von hemisphärischen Zirkulationszellen → Aufteilung in drei Breitenstreifen je Hemisphäre.



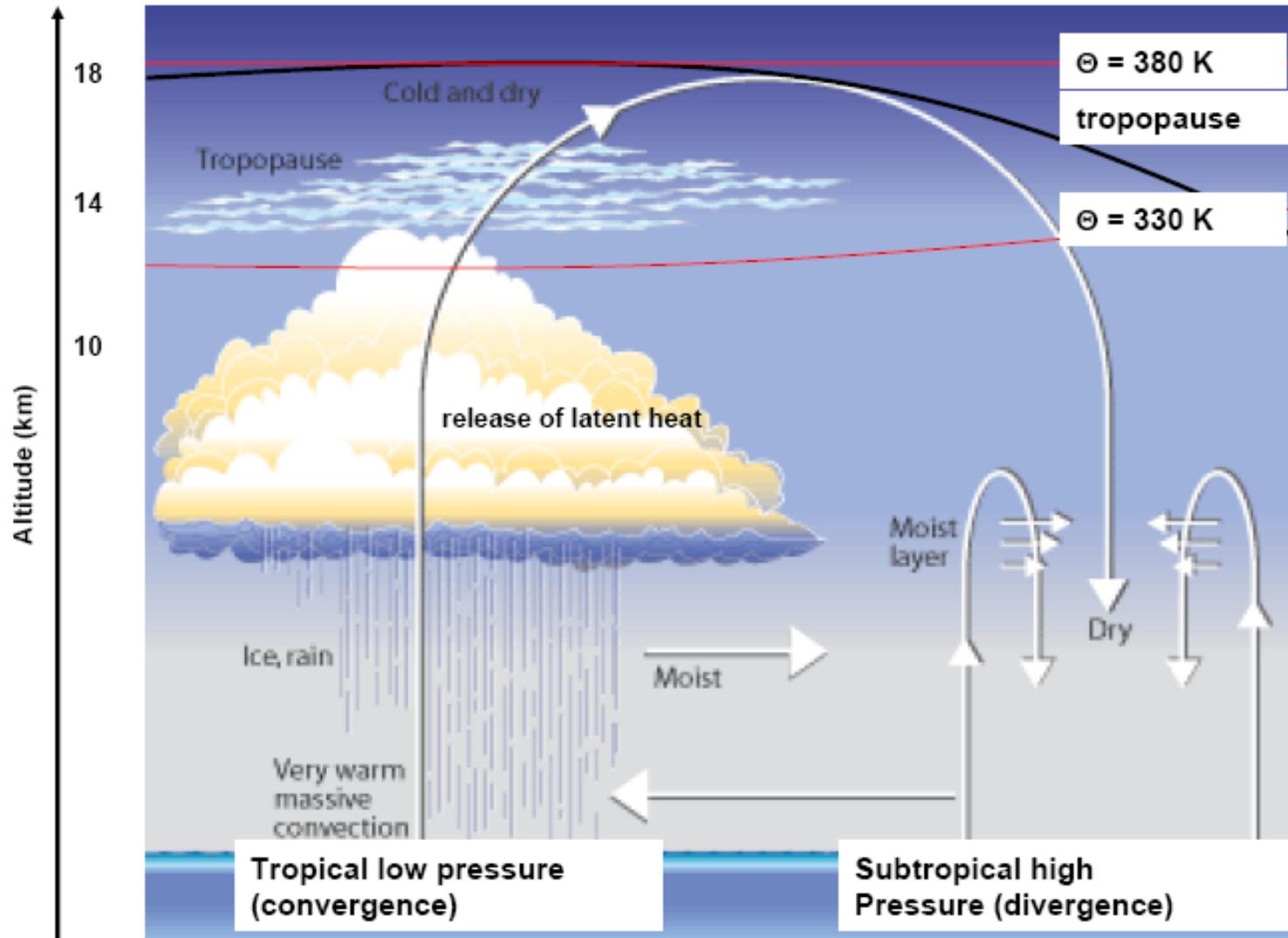
Thermische Zirkulation

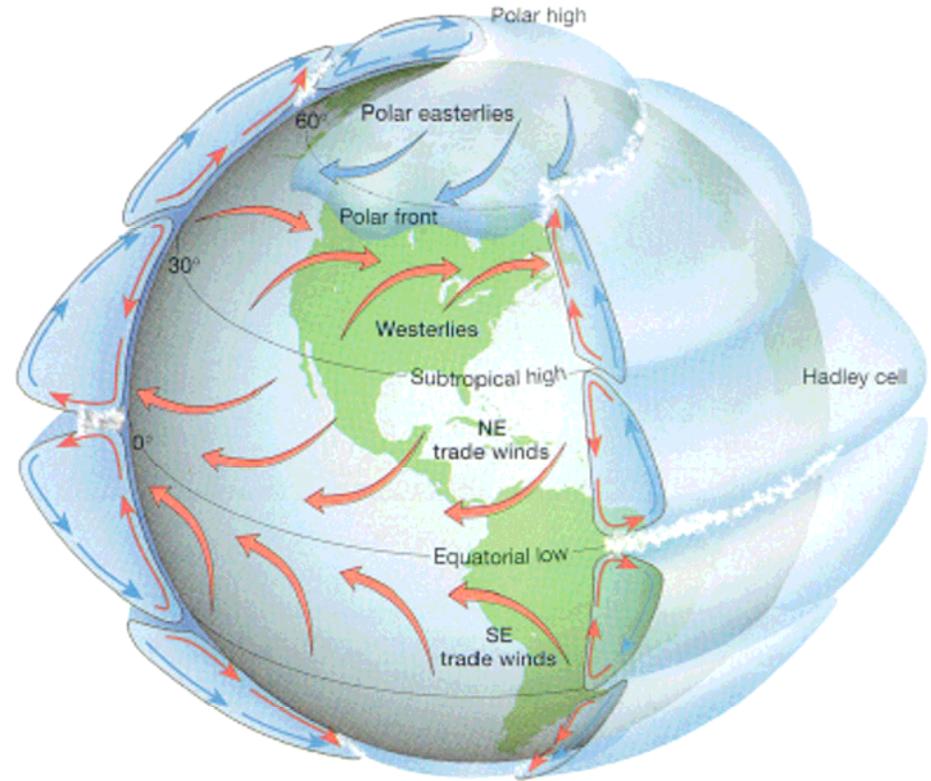
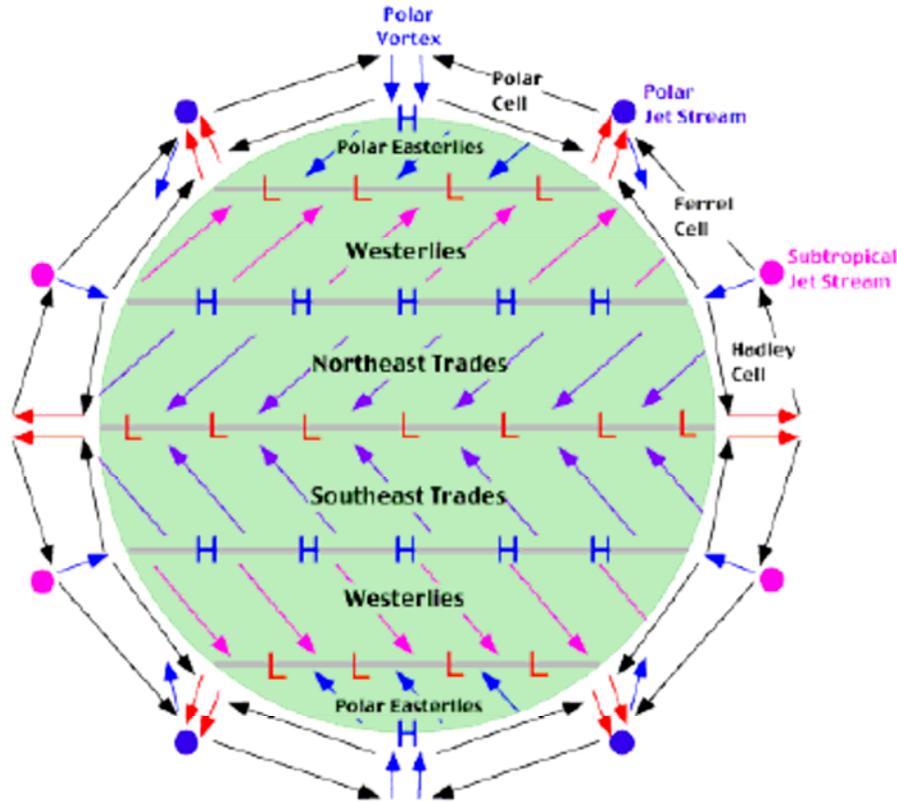
—————
Isobaren
($p = \text{const.}$)

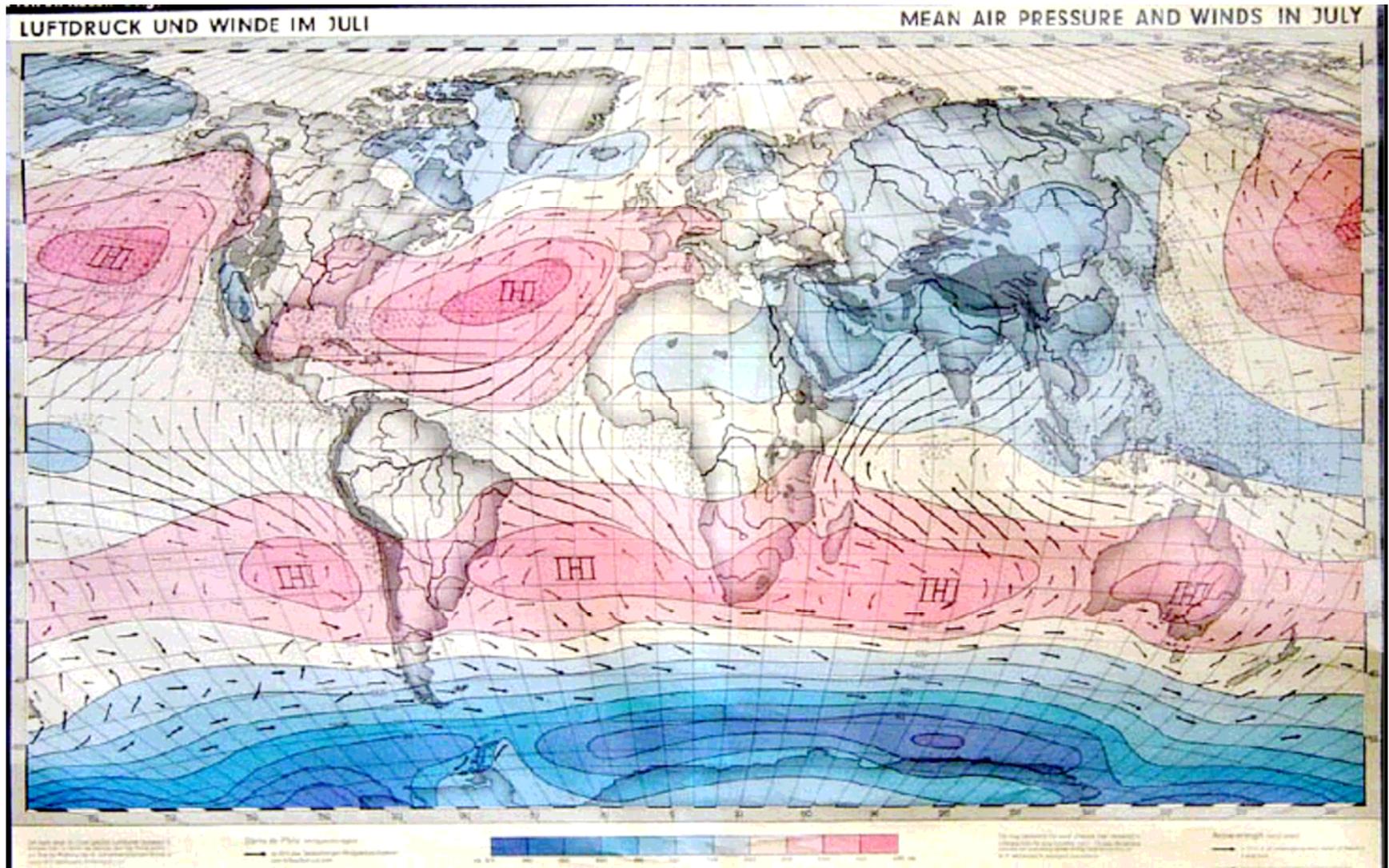
- - - - -
Isothermen
($T = \text{const.}$)



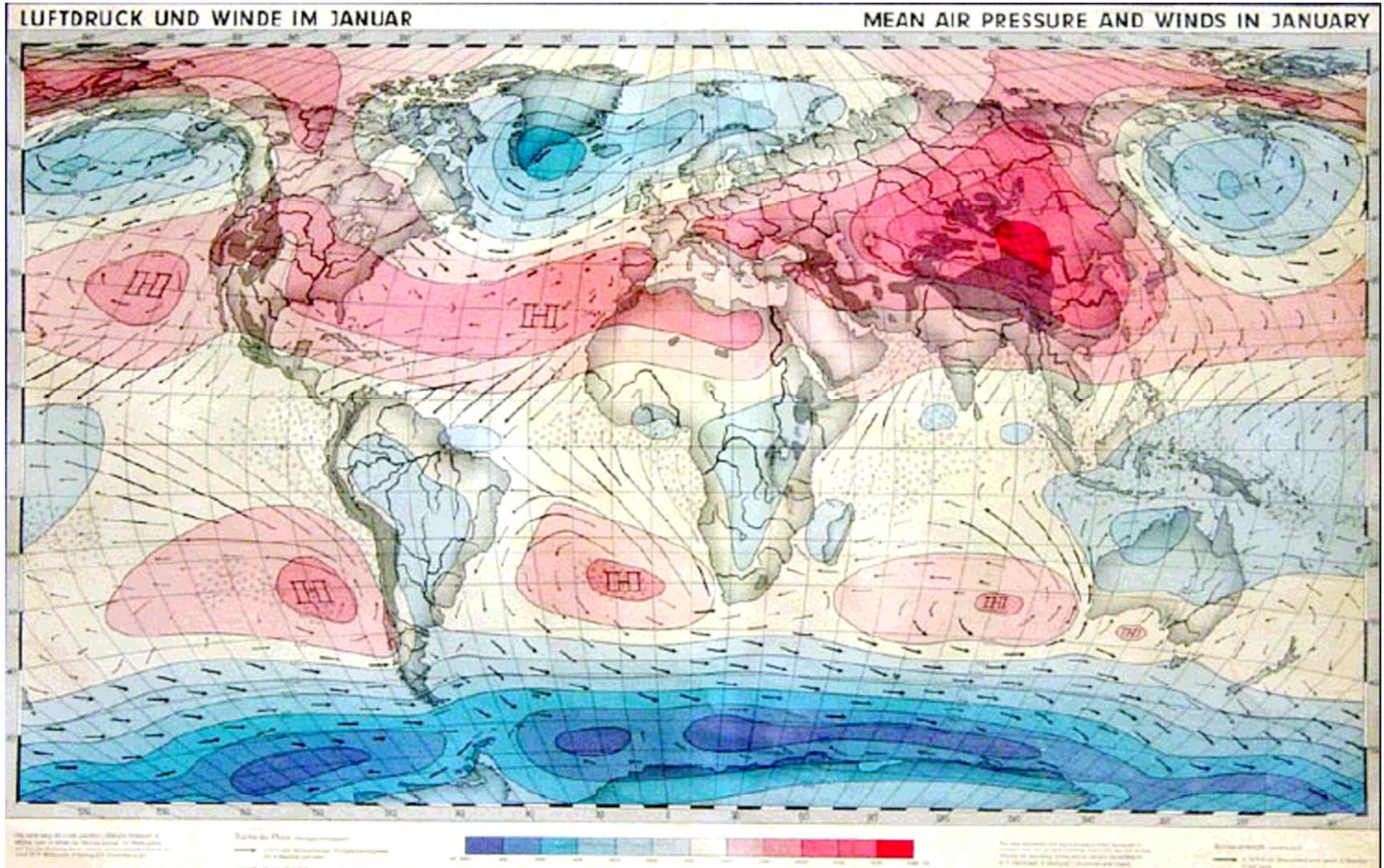
thermische Zirkulation zwischen Tropen und Subtropen







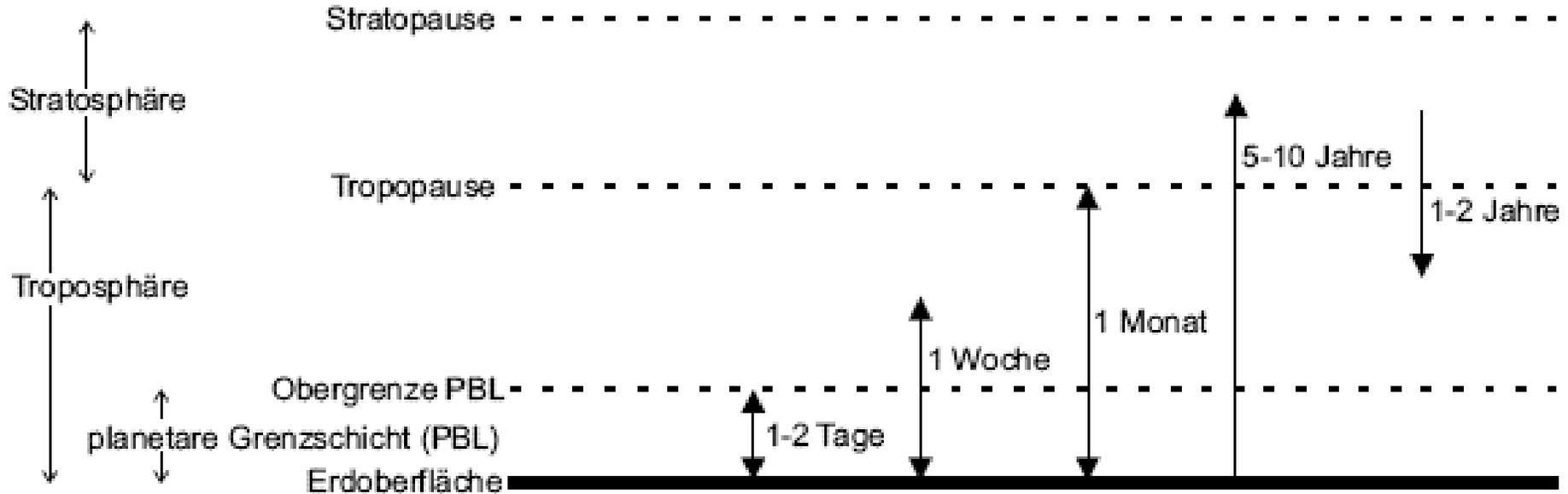
Nordhalbkugel: Erwärmung über den Kontinenten → aufsteigende Luft → Tiefdruckgebiete



Nordhalbkugel: Abkühlung über den Kontinenten → abfallende Luft → Hochdruckgebiete



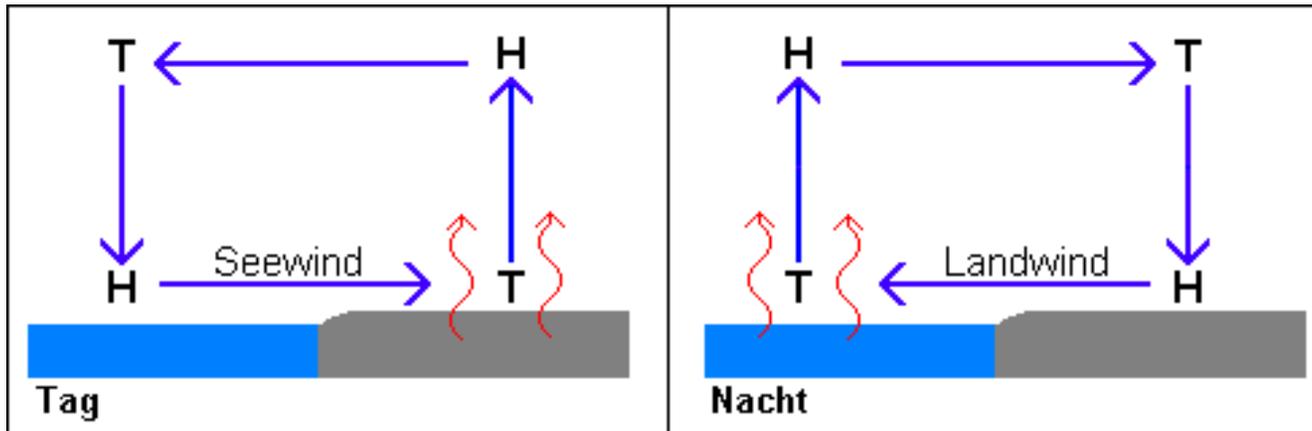
Typische Zeitskalen für den horizontalen Transport von Luftmassen in der Troposphäre. Der Transport entlang Breitengraden ist am schnellsten, sodass Luft für eine Umkreisung der Erde nur wenige Wochen benötigt. Der Transport entlang Längengraden ist langsamer, und Luft in mittleren Breiten benötigt für einen Austausch mit polarer oder tropischer Luft jeweils ein bis zwei Monate. Der interhemisphärische Transport ist wegen der als Barriere wirkenden innertropischen Konvergenzzone noch langsamer, sodass die typische Austauschzeit für Luft zwischen Nord- und Südhemisphäre etwa ein Jahr beträgt.



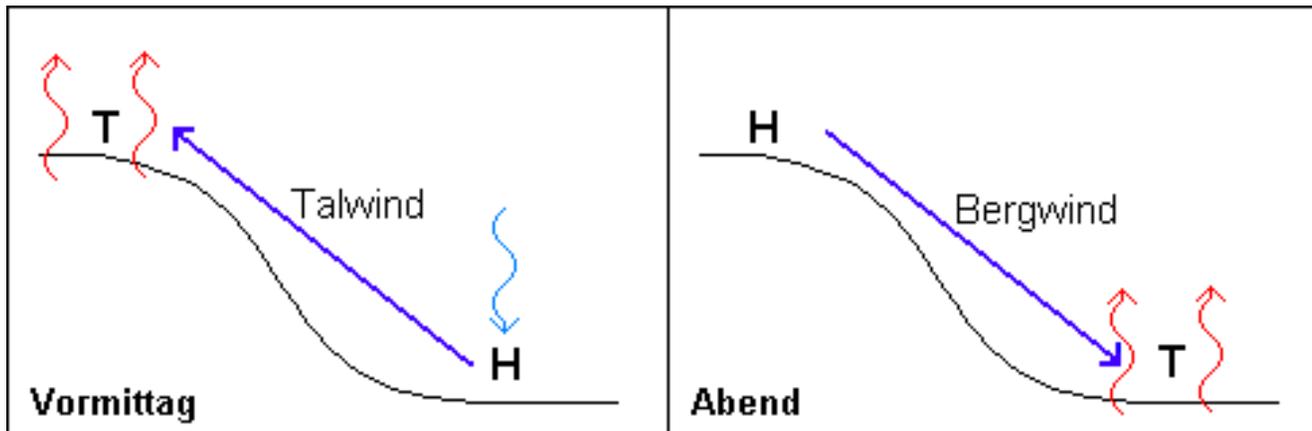
Typische Zeitskalen für den vertikalen Transport von Luftmassen. Die typische Durchmischungszeit innerhalb der planetaren Grenzschicht beträgt etwa 1-2 Tage, die vom Erdboden in die mittlere Troposphäre etwa 1 Woche und für die gesamte Troposphäre bis zur Tropopause etwa 1 Monat. Der Luftaustausch zwischen Troposphäre und Stratosphäre ist viel langsamer. Troposphärische Luft benötigt im Mittel etwa 5-10 Jahre, um in die Stratosphäre zu gelangen, stratosphärische Luft im Mittel etwa 1-2 Jahre, um in die Troposphäre zu gelangen.



Regionale Windsysteme: Tagesperiodische Winde



See-Land-Windsystem



Berg-Tal-Windsystem

