

# Modul: Kräftegleichgewichte und Gleichgewichtswinde

## Lernziel:

Verständnis der elementaren Kräftegleichgewichte in der atmosphärischen Dynamik und der dazugehörigen Gleichgewichtswinde sowie Einführung des natürlichen Koordinatensystems in der Horizontalen

**Keywords:** Geostrophischer Wind  
Zyklostrophischer Wind  
Trägheitsbewegung  
Gradientwind  
Geostrophisch-antitriptischer Wind  
Eulerscher Wind (Beschleunigung)



# Horizontale Bewegungsgleichung

$$\frac{d\mathbf{v}_h}{dt} + f \mathbf{k} \times \mathbf{v}_h = -\frac{1}{\rho} \nabla_h p + \frac{1}{\rho} \mathbf{F}_R$$

T

C

P

F

## Beteiligte Beschleunigungen

P : Druckgradientbeschleunigung

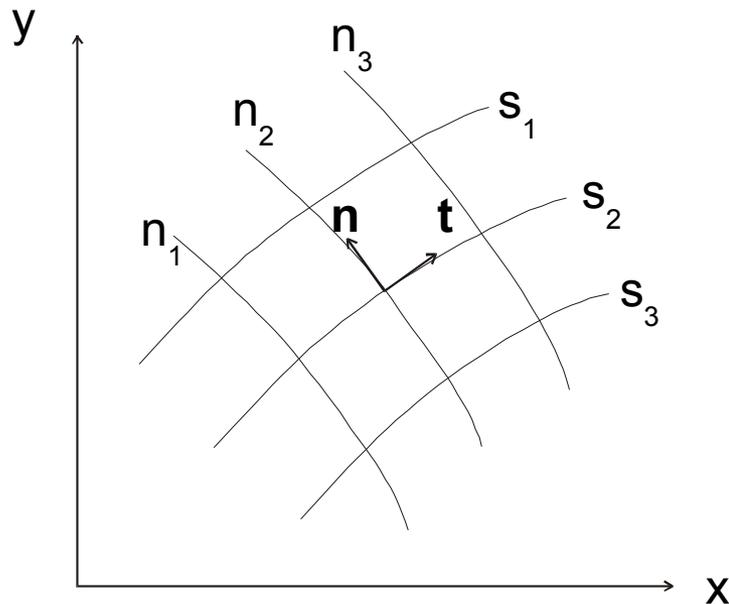
C : Coriolisbeschleunigung

T : Trägheitsbeschleunigung

F : Reibungsbeschleunigung



# Natürliches Koordinatensystem



## Eigenschaften:

3. Orthonormal
4. Krummlinig
5. Orts- und zeitabhängig

Der Vektor  $\mathbf{t}$  liegt tangential an der Trajektorie der Luftteilchen, zeigt also in Richtung der Windgeschwindigkeit  $\mathbf{v}_h = v \mathbf{t}$ .

$\mathbf{n}$  ist der nach links gerichtete Normalvektor.

## Vergleich: kartesische und natürliche Koordinaten

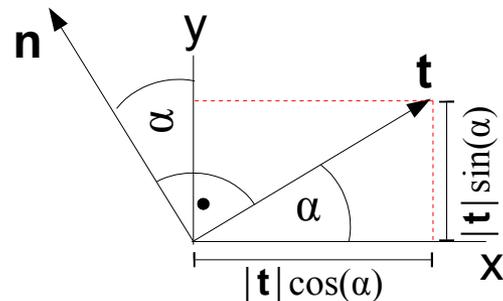
	Natürliches System	Kartesisches System
Basisvektoren	$\mathbf{t}(r,t)$ : Tangentialvektor $\mathbf{n}(r,t)$ : Normalenvektor	$\mathbf{i}$ : Einheitsvektor in x-Richtung $\mathbf{j}$ : Einheitsvektor in y-Richtung
Koord.-linien	$s(r,t)$ : Stromlinie $n(r,t)$ : Normalenlinie	x-Achse, y-Achse



# Natürliches Koordinatensystem

Gesucht ist die Darstellung von  $\mathbf{t}$  und  $\mathbf{n}$  in der Basis  $(\mathbf{i}, \mathbf{j}, \mathbf{k})$ :

Der Winkel zwischen  $\mathbf{i}$  und  $\mathbf{t}$  sei  $\alpha$ .  $\alpha$  ist der Isogonenwinkel. Dann gilt für  $\mathbf{t}$ :



$$\mathbf{t} = \cos(\alpha)\mathbf{i} + \sin(\alpha)\mathbf{j}$$

$\mathbf{n}$  erhält man aus einer Linksdrehung des Vektors  $\mathbf{t}$  um  $90^\circ$ :

$$\mathbf{n} = -\sin(\alpha)\mathbf{i} + \cos(\alpha)\mathbf{j}$$

Die Krümmung der Trajektorie ist definiert durch den reziproken Krümmungsradius  $R$  mit  $\kappa = 1/R$ .

individuelle Zeitableitung von  $\mathbf{t}$ :

$$\frac{d\mathbf{t}}{dt} = \frac{\partial \cos(\alpha)}{\partial \alpha} \frac{d\alpha}{dt} \mathbf{i} + \frac{\partial \sin(\alpha)}{\partial \alpha} \frac{d\alpha}{dt} \mathbf{j} = (-\sin(\alpha)\mathbf{i} + \cos(\alpha)\mathbf{j}) \frac{d\alpha}{dt} = \mathbf{n} \frac{d\alpha}{dt}$$

Individuelle Isogonenwinkeländerung:

$$\frac{d\alpha}{dt} = \frac{v_h}{R} = v_h \kappa \left\{ \begin{array}{l} > 0 : \text{zyklonal} \\ < 0 : \text{antizyklonal} \end{array} \right\}$$



# Bewegungsgleichung in natürlichen Koordinaten

$$\frac{d v_h}{dt} = -\frac{1}{\rho} \frac{\partial p}{\partial s}$$

Tangentialkomponente / Isotachengleichung

$$\frac{v_h^2}{R} + f v_h = -\frac{1}{\rho} \frac{\partial p}{\partial n}$$

Normalkomponente / Isogonengleichung

**Z**

**C**

**P**

Beteiligte Beschleunigungen

Beteiligte Beschleunigungen:

**P:** Druckgradientbeschleunigung

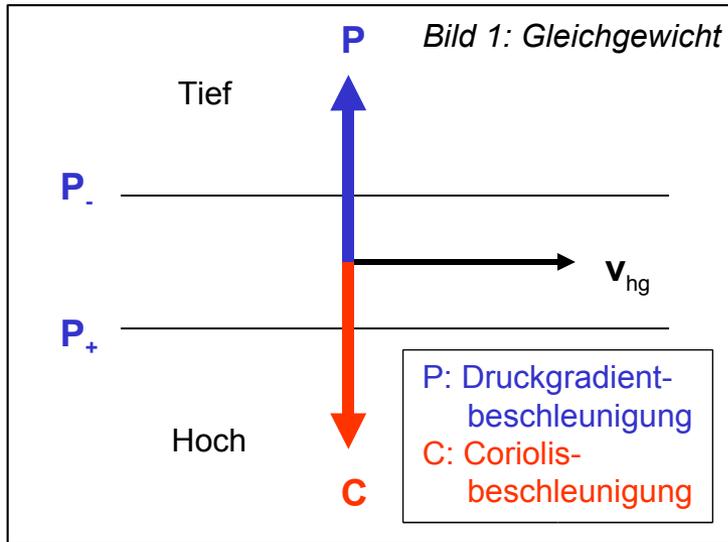
**C:** Coriolisbeschleunigung

**Z:** Zentrifugalbeschleunigung



# 1. Geostrophischer Wind

Der geostrophische Wind beschreibt das Gleichgewicht von Druck- und Corioliskraft:



$$f \mathbf{k} \times \mathbf{v}_{hg} = -\frac{1}{\rho} \nabla_h p \rightarrow \mathbf{v}_{hg} = \frac{1}{f \rho} \mathbf{k} \times \nabla_h p$$

Betrag in natürlichen  
Koordinaten:

$$v_{hg} = -\frac{1}{f \rho} \frac{\partial p}{\partial n}$$

Voraussetzungen:

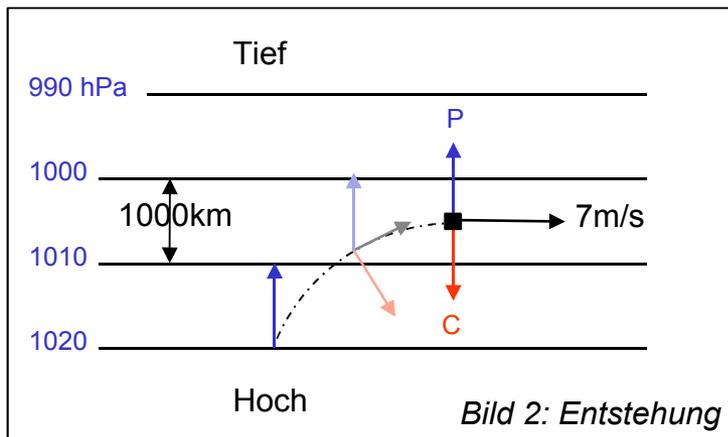
1. keine Reibung
2. Beschleunigungsfreie Bewegung
3. geradlinige Isobaren

Geometrische Interpretation:

Wind weht parallel zu den Isobaren.

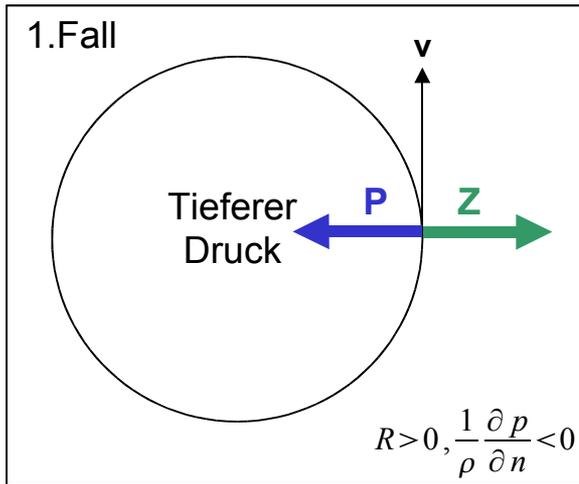
Beispiele:

Großräumige geradlinige Strömungen,  
Strahlströme

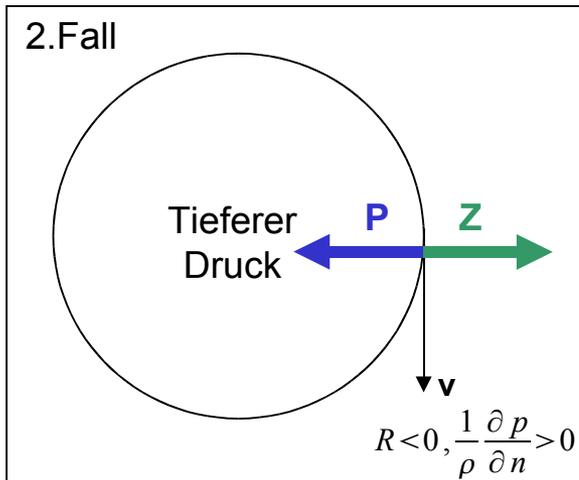


# 2. Zyklotropischer Wind

Beim zyklotropische Wind sind Druckgradient- und Zentrifugalkraft im Gleichgewicht:



**P: Druckgradient**  
**Z: Zentrifugalkraft**



$$\frac{v_h^2}{R} = -\frac{1}{\rho} \frac{\partial p}{\partial n} \rightarrow v_h = \left[ -R \frac{1}{\rho} \frac{\partial p}{\partial n} \right]^{1/2}$$

Voraussetzungen:

1. keine Reibung
2. beschleunigungsfreie Bewegung
3. geringe horizontale Ausdehnung (R klein)

2 Fälle: Die zyklotropische Strömung kann sowohl im Uhrzeigersinn als auch im Gegen-  
uhrzeigersinn verlaufen.

Ein Gebiet höheren Luftdrucks kann nicht  
zyklotropisch umströmt werden.

Beispiele: Tornado, Staubteufel, Wasserhose



# 3. Trägheitsbewegung

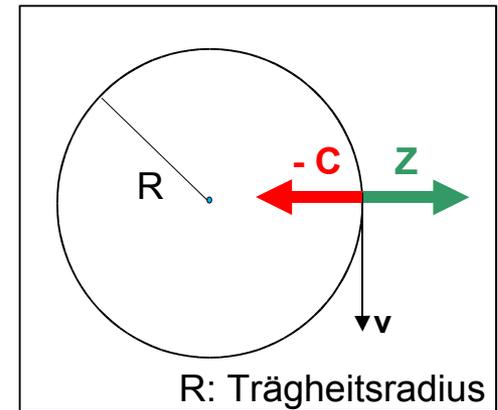
Wenn die Druckgradientkraft verschwindet, verschwindet damit auch die Tangentialbeschleunigung, und es herrscht Gleichgewicht zwischen Zentrifugalkraft und Corioliskraft.

$$\frac{v_h^2}{R} + f v_h = 0 \rightarrow R = -\frac{v_h}{f} = -\frac{v_h}{2\omega \sin \phi} < 0$$

Die Trajektorie ist stets antizyklonal gekrümmt.

C und Z resultieren aus der Trägheit der Strömung, daher *Trägheitsbewegung*.

- Atmosphäre: fast alle Bewegungen beruhen auf Druckgradientkraft
- Ozean: häufig werden Strömungen durch oberflächennahe Winde angetrieben
  - Schwingung mit Trägheitsperiode



**C:** Corioliskraft  
**Z:** Zentrifugalkraft

1. Fall:  $v_h$  klein  $\rightarrow f \approx \text{const.}$   $\rightarrow$  Kreisbewegung mit der Periode  $\tau$

$$\tau = \frac{2\pi |R|}{v_h} = \frac{2\pi}{|f|} = \frac{1/2 \text{ Tag}}{|\sin \phi|}$$

$\tau$  ist äquivalent zu der Zeit, die ein Foucault-Pendel braucht, um sich um  $180^\circ$  zu drehen  
 $\rightarrow \frac{1}{2}$  Pendulum-Tag

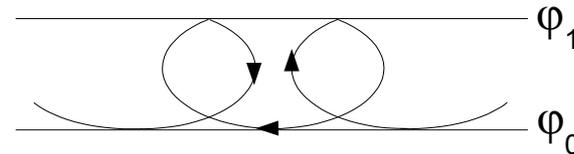


# 3. Trägheitsbewegung

Trajektorie ist antizyklonal gekrümmt!

2.Fall:  $v_h$  größer  $\rightarrow f \neq \text{const.}$

- $\rightarrow$  keine geschlossene Kreisbewegung
- $\rightarrow$  Bewegung mit Schleifen



3.Fall: in Äquatornähe

- $\rightarrow$  Krümmungsradius nimmt zu
- $\rightarrow$  antizyklonal beiderseits des Äquators

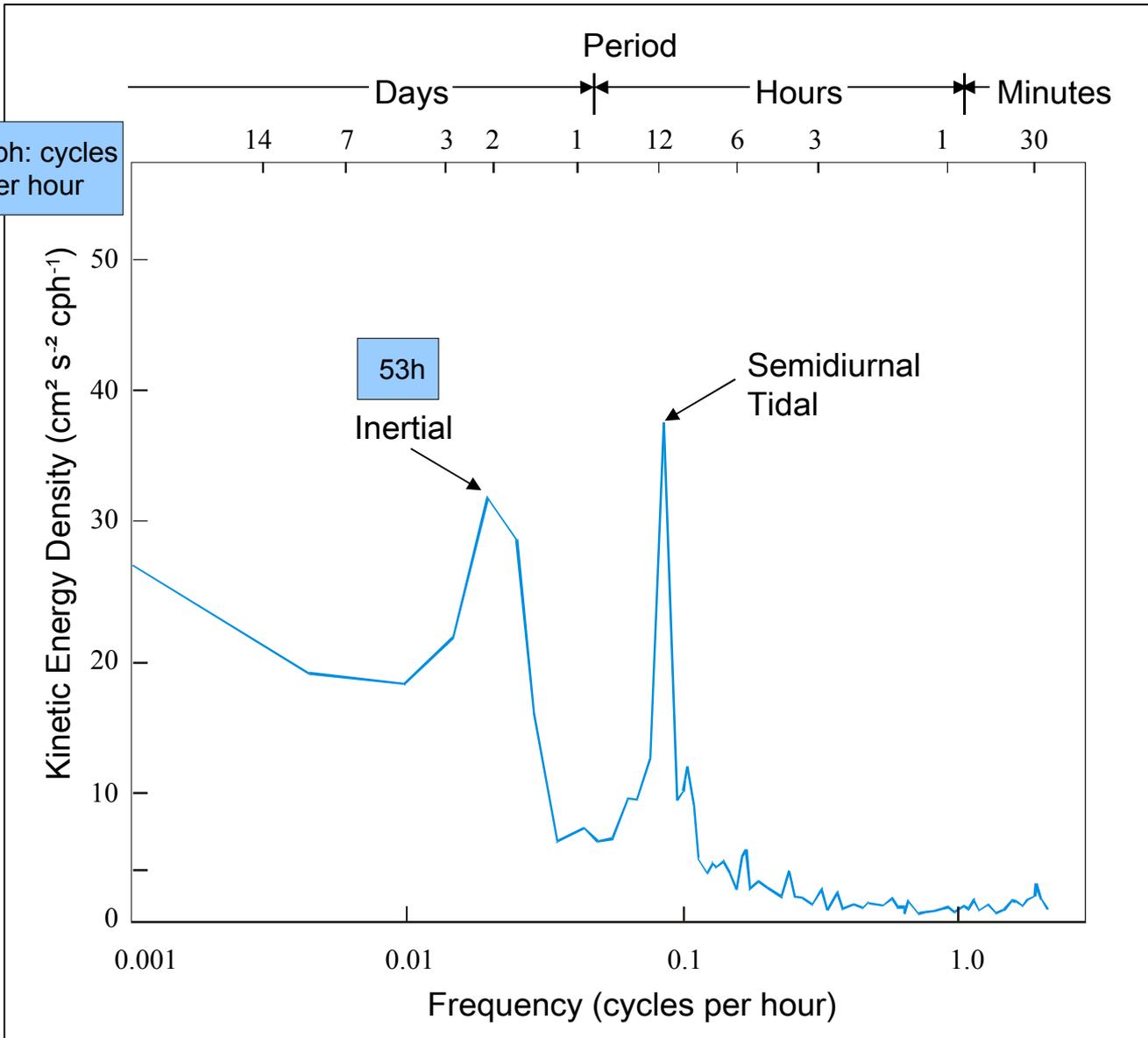


am Äquator:  $f=0$

- $\rightarrow R=\infty \rightarrow$  geradlinige Bewegung



# Power-Spektrum der kinetischen Energie in 30m Tiefe im Ozean bei Barbados (13°N)



- Die gesamte kin. Energie ist auf Schwingungen verschiedener Periode aufgeteilt.
- Peaks → charakt. Schwingungen
- z.B. 53h : Trägheitsperiode in 13°geogr. Breite



# 4. Gradientwind

Der geostrophisch-zyklostrophische Wind, auch Gradientwind genannt beschreibt das Gleichgewicht von Druckgradientkraft, Zentrifugalkraft und Corioliskraft.

$$v_h = -\frac{fR}{2} \pm \left[ \frac{f^2 R^2}{4} - \frac{R}{\rho} \frac{\partial p}{\partial n} \right]^{1/2} \rightarrow v_h = -\frac{fR}{2} \pm \left[ \frac{f^2 R^2}{4} + fRv_{hg} \right]^{1/2}$$

Lösungen: 8 mathematische, 4 physikalische, 2 synoptische Lösungen

Zusammenfassung der 8 Lösungen:

	R > 0	R < 0
$v_{hg} < 0$	+ [ ... ] <sup>1/2</sup> : unphysikalisch - [ ... ] <sup>1/2</sup> : unphysikalisch	+ [ ... ] <sup>1/2</sup> : antibarische Strömung (anomales Tief) - [ ... ] <sup>1/2</sup> : unphysikalisch
$v_{hg} > 0$	+ [ ... ] <sup>1/2</sup> : zyklonal (synoptisches Tief) - [ ... ] <sup>1/2</sup> : unphysikalisch	+ [ ... ] <sup>1/2</sup> : ( $v_h > -fR/2$ ) antizyklonal (synoptisches Hoch) - [ ... ] <sup>1/2</sup> : ( $v_h < -fR/2$ ) antizyklonal (anomales Hoch)

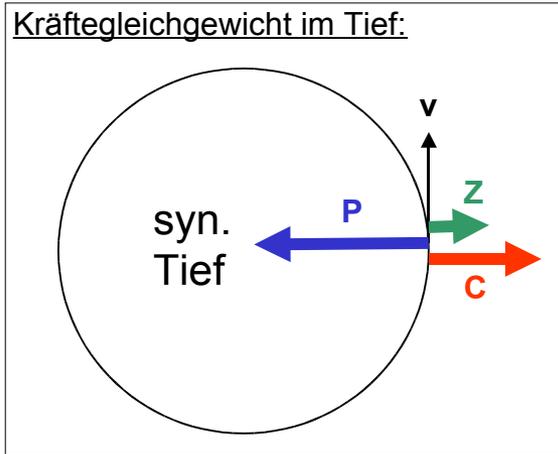
Hinweis: Hoch und Tief bedeuten Gebiete höheren und Gebiete tieferen Drucks verglichen mit dem Umgebungsdruck



# 4. Gradientwind

Die synoptischen Lösungen sind großräumige Tief- und Hochdruckgebiete.

Kräftegleichgewicht im Tief:



## Eigenschaften der Kräfte:

- (1) Die Zentrifugalkraft ist jeweils die kleinste der auftretenden Kräfte.
- (2) Corioliskraft und Druckgradientkraft sind einander entgegengesetzt. (barische Strömung)

Vergleich: Gradientwind  $v_h$  – geostr. Wind  $v_{hg}$

$$\frac{v_h^2}{R} + f v_h = f v_{hg} \rightarrow \frac{v_{hg}}{v_h} = 1 + \underbrace{\frac{v_h}{fR}}_{\text{Rossbyzahl}}$$

$v_{hg} > v_h$  : bei zyklonaler Krümmung

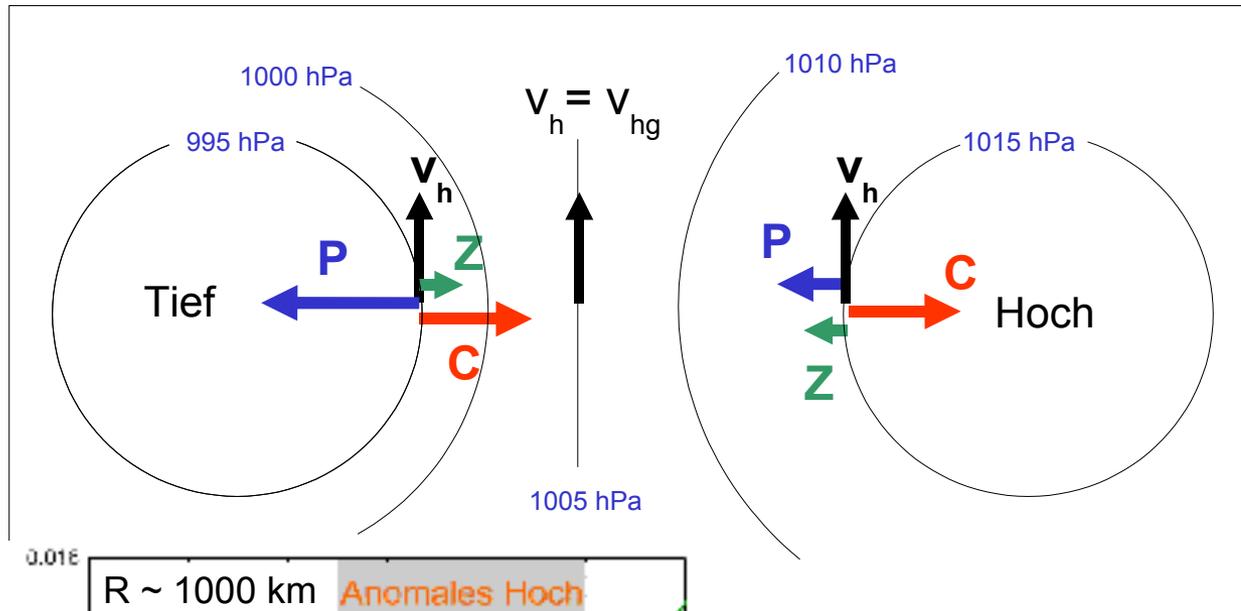
$v_{hg} < v_h$  : bei antizyklonaler Krümmung

Der Unterschied zwischen Gradientwind und geostr. Wind beträgt in den mittleren Breiten ungefähr 10-20%.



# 4. Gradientwind

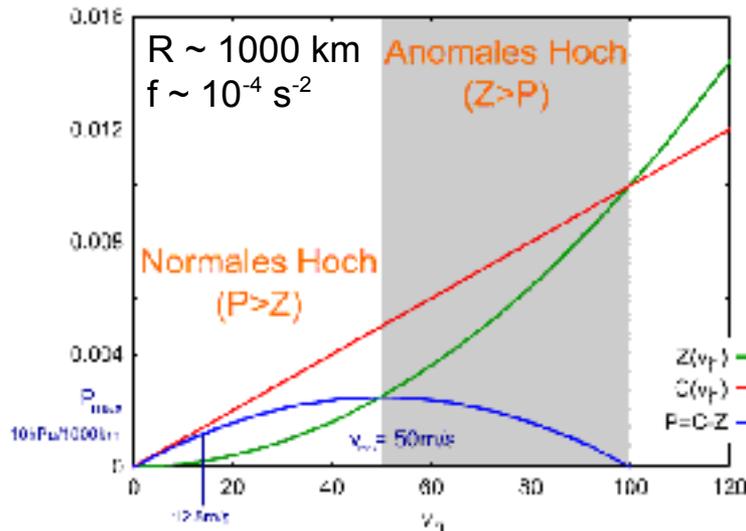
Fallbeispiel mit folgende Annahmen:  $R_{\text{Hoch}} = R_{\text{Tief}}$ ,  $v_h = \text{const.} \rightarrow C = \text{const.}, |Z| = \text{const.}$



Im realen Fall ist die Windgeschwindigkeit im Tief größer als im Hoch:

$$v_{h,\text{Tief}} > v_{h,\text{Hoch}}$$

Der Druckgradient ist im Tief also noch größer als hier eingezeichnet (bzw. im Hoch geringer).



Es gibt eine maximal mögliche Geschwindigkeit, mit der ein Hoch umströmt werden kann. Maximale Grenze für ein normales Hoch unter den links getroffenen Annahmen liegt bei  $v_{h,\text{max}} = 50 \text{ m/s}$  ( $P = 25 \text{ hPa}/1000 \text{ km}$ ).

Im realistischeren Fall von  $P \sim 10 \text{ hPa}/1000 \text{ km}$  beträgt der Gradientwind:  $v_h \sim 12.5 \text{ m/s}$ .



# 5. Geostrophisch-antitriptischer Wind

Corioliskraft und Reibung balanzieren die Druckgradientkraft. Der geostrophisch-antitriptide Wind tritt in der atmosphärischen Grenzschicht auf.

$$f \mathbf{k} \times (\mathbf{v}_h - \mathbf{v}_{hg}) = \frac{1}{\rho} \mathbf{F}_R$$

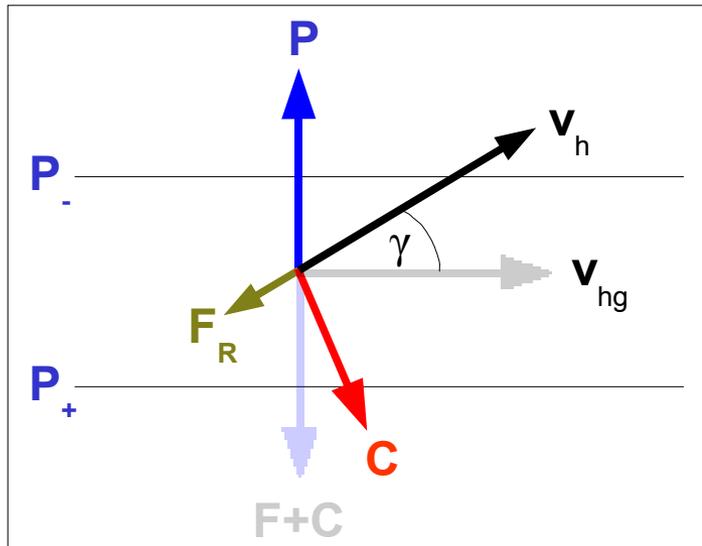
Voraussetzung: Beschleunigungsfreie Bewegung

Geometrisch: Der Wind schneidet die Isobaren unter dem Winkel  $\gamma$ .

Der Wind weht immer in Richtung des tieferen Druckes, d.h. aus dem Hoch hinaus und in das Tief hinein.

Ablenkungswinkel – Beispiele:

- über Meer: 0°-15°
- über Land: 20°-40°
- Ekman-Spirale: 45° (theoretisch berechneter maximaler Ablenkungswinkel)



Mehr zur Grenzschicht (Ekman-Spirale) gibt es im Modul - Reibung



## 6. Euler-Wind

In Äquatornähe wird der Coriolisparameter  $f = 2\omega \sin\varphi$  sehr klein da  $\varphi \approx 0$ . Die Corioliskraft verschwindet und es herrscht kein geostrophisches Gleichgewicht mehr. Es gilt:

$$\frac{d\mathbf{v}_h}{dt} = -\frac{1}{\rho} \nabla_h p$$

Der Wind wird also in Äquatornähe direkt vom Hoch zum Tief hin beschleunigt, d.h. dass Druckgegensätze rasch ausgeglichen werden bzw. dass sich extreme Gegensätze gar nicht erst aufbauen können.

Aus diesem Grund können keine tropischen Zyklonen und Hurricanes in Äquatornähe zwischen  $4^\circ\text{S}$  und  $4^\circ\text{N}$  entstehen.



# Übungen zum Modul

- Wende die stationäre Bewegungsgleichung für den zyklotropischen Wind in natürlichen Koordinaten auf einen voll entwickelten kreisförmigen Tornado mit dem Radius  $R=100\text{m}$  an. Die Bodentemperatur beträgt überall  $T=27^\circ\text{C}$ , der Bodendruck in der Umgebung des Tornados sei  $p=1000\text{hPa}$ . Die Luft im Tornado rotiere mit konstanter Winkelgeschwindigkeit.

Wie groß ist der Bodendruck im Zentrum des Tornados  $p_T$ ?

- Zeige, dass bei einer normalen Antizyklone der Gradientwind gegen den geostrophischen Wind geht, wenn gleichzeitig der Druckgradient gegen Null geht.



## Zusammenfassung / Merksätze

- Die horizontale Bewegungsgleichung in natürlichen Koordinaten teilt sich in eine Tangential- (Isogonengleichung) und in eine Normalkomponente (Isotachengleichung) auf.
- Der Gradientwind ist die realistische Approximation der Strömung der freien Atmosphäre in den mittleren Breiten
- In Modellen wird das geostrophische Gleichgewicht angenommen. Diese Approximation ist relativ gut. Der geostrophische Wind weicht vom Gradientwind um maximal 10% ab.
- Der geostrophische Wind weht in der freien Atmosphäre stets isobarenparallel.
- Der zyklotropische Wind tritt nur in der kleinräumigen Skala auf (z.B. Tornados), d.h. das zyklotropische Gleichgewicht ist großräumig synoptisch nicht relevant.



# Toolbox Komplexe 1

