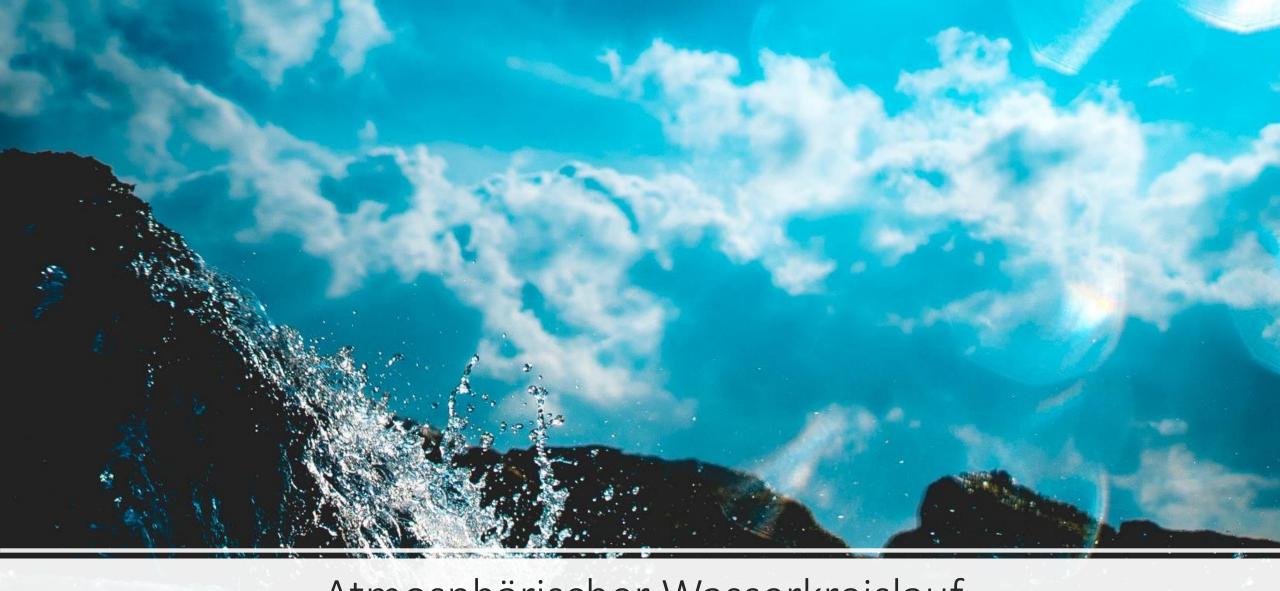
Atmosphärischer Wasserkreislauf, allgemeine Zirkulation und Strahlung

5. Vorlesung zur Einführung in die Meteorologie und Geophysik Lisa Schielicke

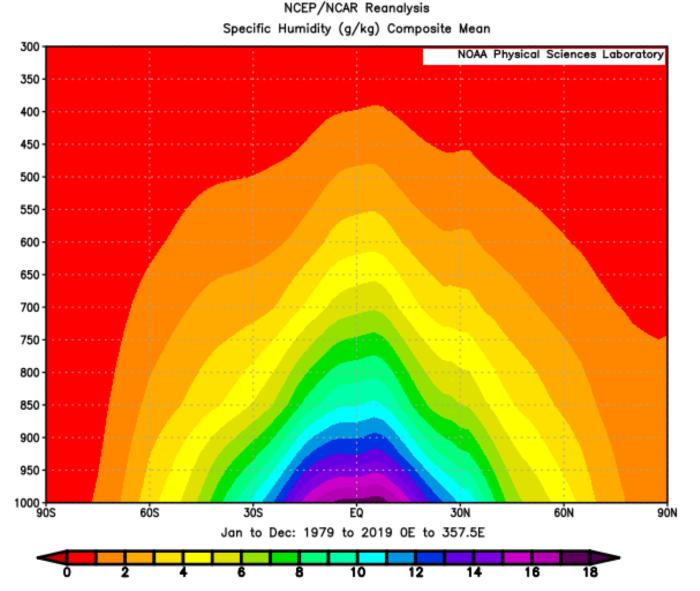


Atmosphärischer Wasserkreislauf

Bedeutung der Luftfeuchte im globalen Scale

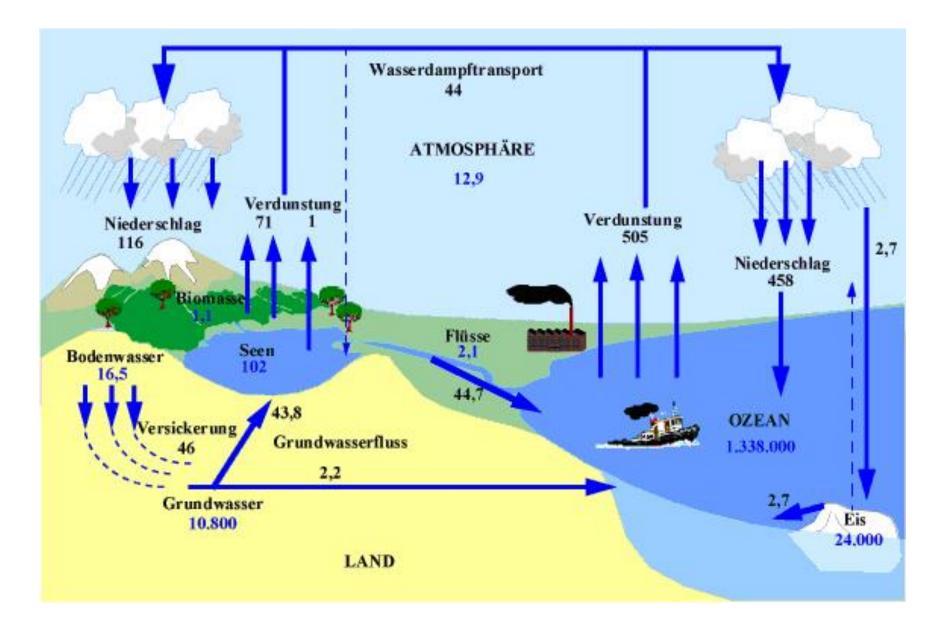
- Wasserdampftransport ist immer auch ein verdeckter (latenter) (Wärme-)
 Energietransport.
- Die Freisetzung latenter Wärme bei Kondensation, Deposition und Gefrieren ist ein wesentlicher Antrieb für viele atmosphärische Prozesse, z.B.
 - Hadley-Zirkulation der Tropen
 - tropische Zyklonen (vorwiegend)
 - Zyklonen der Mittelbreiten
 - Gewitter (vorwiegend)
- Wasserdampf absorbiert solare Strahlung und trägt somit zur Strahlungserwärmung der Atmosphäre bei.
- Wichtiger ist jedoch seine Absorption und Emission langwelliger Strahlung, die ihn zum wichtigstes Treibhausgas macht.
- Wasserdampf ist stark variabler Gasbestandteil der Atmosphäre mit lokal maximal ~4
 Volumenprozent (im Kochtopf 100%!), durchschnittlich aber nur 0,3%.

Vertikale Verteilung der (spezifischen) Luftfeuchte



- Breitengradabhängig
- Abnahme mit der Höhe
- "Trocken" in den Polarregionen und in der oberen Troposphäre und Stratosphäre
- Temperaturabhängigkeit entsprechend des Sättigungsdampfdrucks (Clausius-Clapayron-Gleichung/Magnus-Formel), der exponentiell mit T zunimmt.

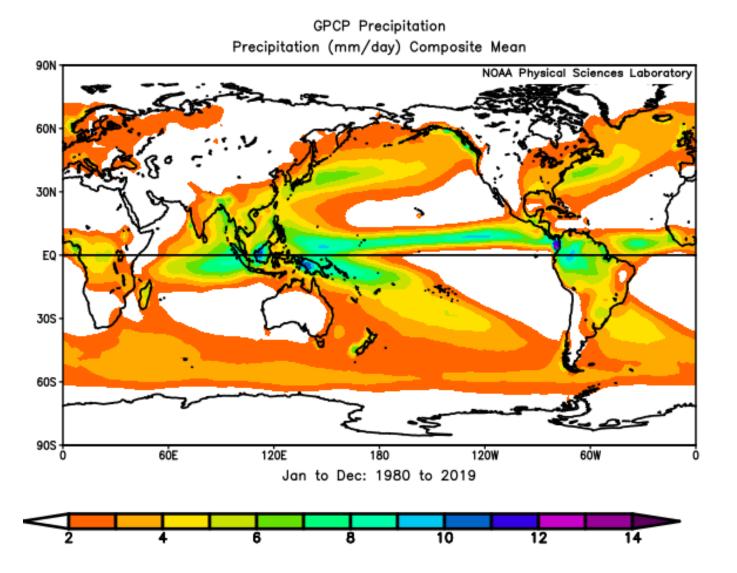
Globaler Wasserkreislauf



Globaler Wasser-kreislauf: Blaue Zahlen geben die Wasserreservoire in 1.000 km³ an; Schwarze Zahlen geben die Flüsse in 1.000 km³/Jahr an.

Quelle: Dieter Kasang, Hamburger Bildungsserver: https://bildungsserver.hambur g.de/wasserressourcennav/2182190/wasserkreislaufglobal/ (Aufruf: 3.11.2021)

Globale Verteilung des Niederschlags



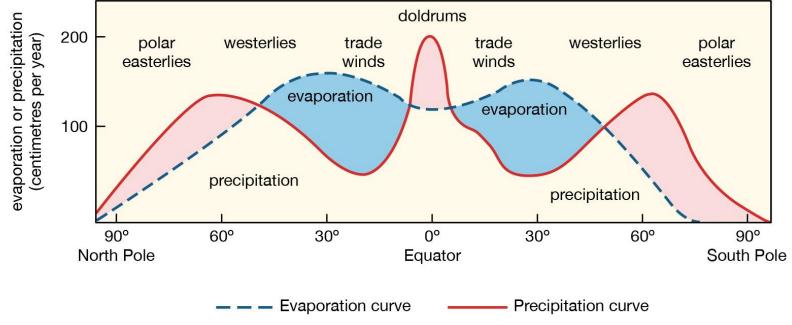
 Höchste Niederschlagsmengen in den Tropen und in den Stormtracks der mittleren Breiten.

Niederschlag und Verdunstung

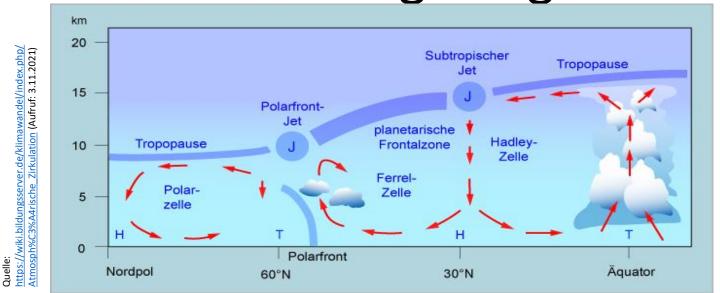
- Im langzeitlichen Mittel ist der Wasserkreislauf ein geschlossener Kreislauf und die Wasserdampfmenge, die verdunstet, fällt auch wieder als Niederschlag aus.
- Lokal ist die Verteilung sehr unterschiedlich, z.B. verdunstet mehr Wasser in den Subtropen während mehr Niederschlag in den Tropen und mittleren Breiten ausfällt.
- → Der Wasserdampf muss horizontal transportiert werden
- → z.B. durch Passate

 (in die innertrop.
 Konvergenzzone und in die mittleren
 Breiten)

Latitudinal variation in precipitation and evaporation



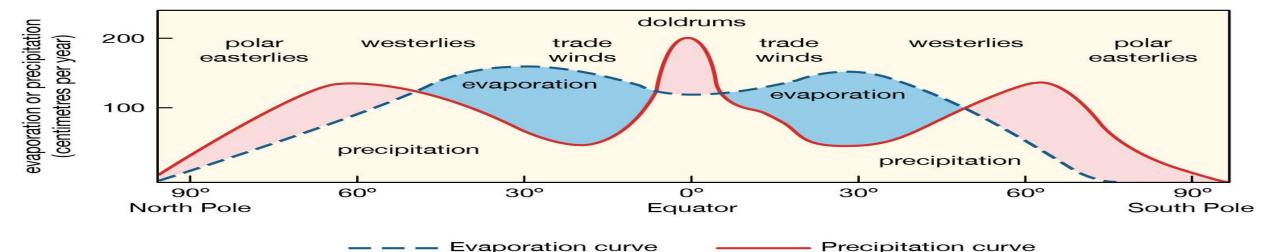
Zusammenhang zur globalen Zirkulation

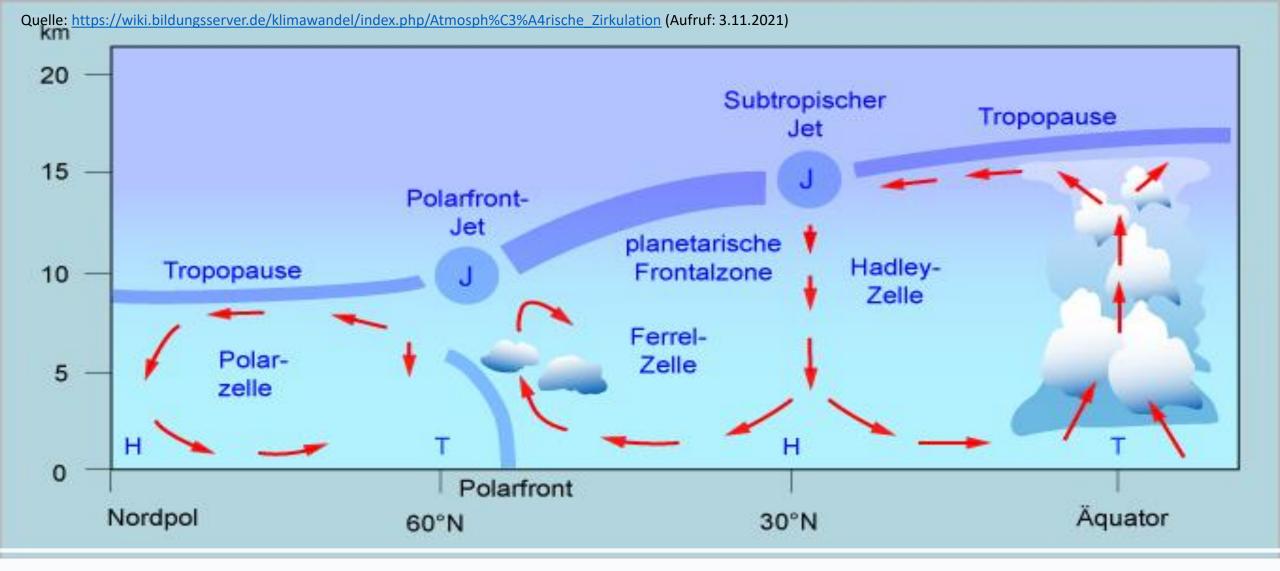


← Atmosphärische Zirkulationszellen (globales Mittel, hier für die Nordhemisph.)

Hauptantrieb der allgemeinen atmosphärischen Zirkulation ist die Strahlung.

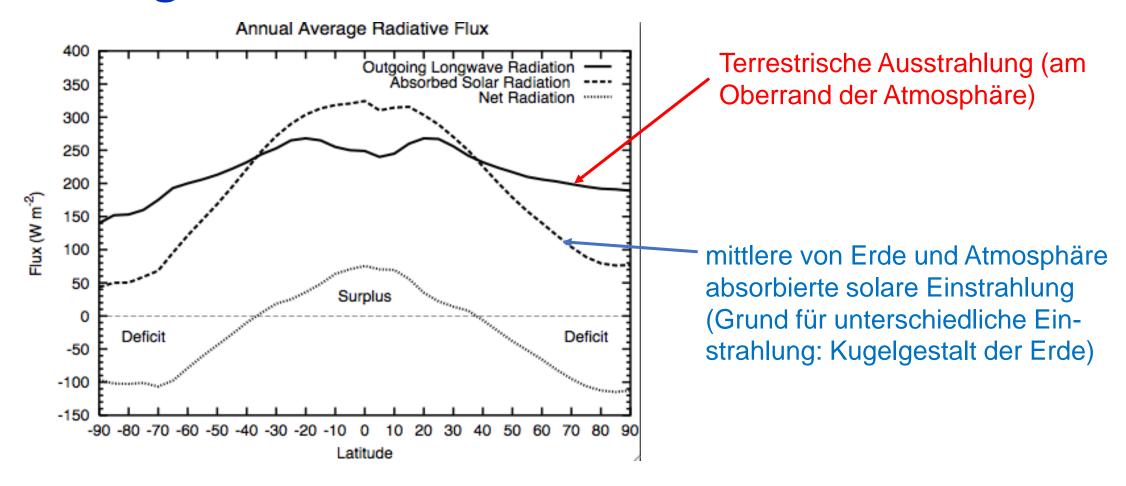
Latitudinal variation in precipitation and evaporation





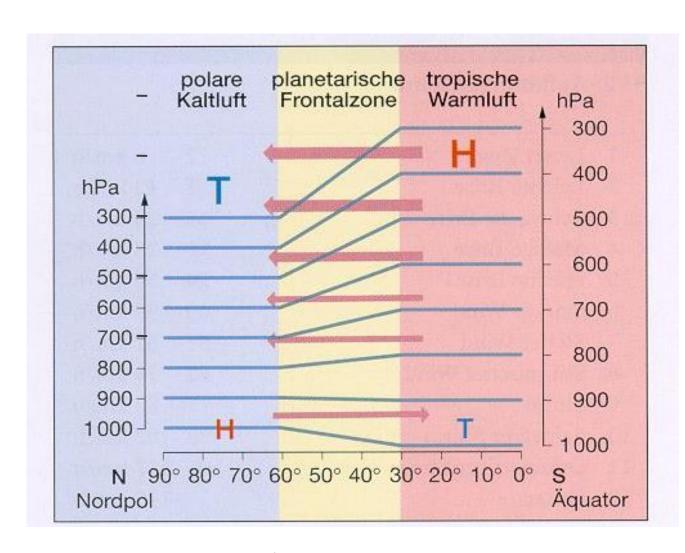
Globale Zirkulation

Strahlungsungleichgewicht auf der Erdoberfläche als Antrieb der globalen Zirkulation



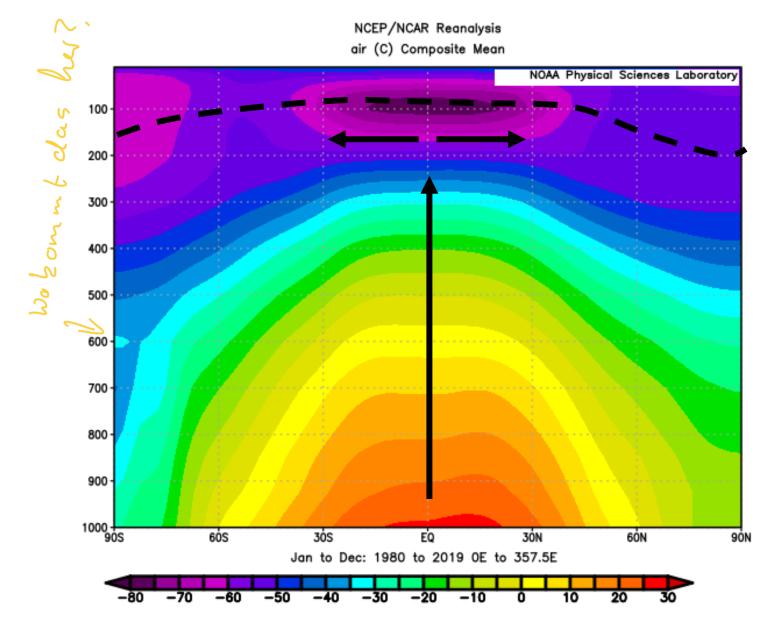
Nettoüberschuss in niedrigen Breiten und ein Nettodefizit in den hohen Breiten (differenzielle Erwärmung).

Antrieb durch differenzielle Erwärmung



- Nettogewinn von Strahlungsenergie in den niedrigen Breiten: Erwärmung und Ausdehnung der Atmosphäre
- Nettoverlust von Strahlungsenergie in den hohen Breiten: Abkühlung und Kompression der Atmosphäre.
- Merken: In warmer Luft nimmt der Druck langsamer mit der Höhe ab als in kalter Luft, s.a. barometrische Höhenformel)
- Horizontale Druckgradienten entstehen und treiben Luft zum niedrigen Druck; Einsetzen einer polwärts gerichteten Ausgleichsströmung in der Höhe

Wiederholung: Vertikale Temperaturverteilung (global)



 Breitengradabhängigkeit der Temperatur (auf einem festen Höhenlevel)

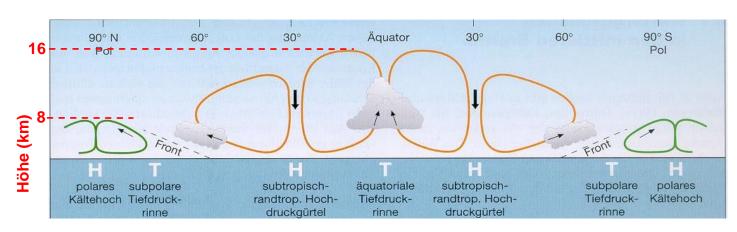
→ Strahlungsbedingt

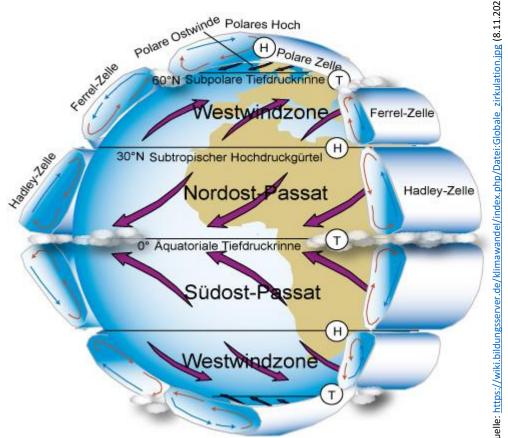
- Am Äquator steigt die warme Luft auf und strömt in der Höhe polwärts.
- Generell besteht ein Bestreben der Atmosphäre, Ungleichgewichte auszugleichen, d.h. ein Transport vom Äquator Richtung Pol setzt ein
- Würde die Erde nicht rotieren, dann würde die Strömung bis zum Pol verlaufen und es würde sich eine geschlossene Zirkulationszelle ergeben

→ ABER: Erdrotation beachten!

Antrieb durch differenzielle Erwärmung: Ausbildung von Zirkulationszellen

- Durch die Rotation der Erde bilden sich im Allgemeinen (gemittelt, global) 3 Zirkulationszellen aus. Diese Zellen werden als allgemeine atmosphärische Zirkulation bezeichnet.
- Die Rotation der Erde (Coriolis-Effekt), die ungleiche Verteilung der Kontinente, und das Freiwerden latenter Wärme (Kondensation von Wasserdampf) führen zu viel komplexeren Bewegungsmustern, als hier dargestellt.





Innertropische Konvergenzzone (ITCZ)

 Die ITCZ zeichnet sich durch einen tiefen Druck am Boden aus. Es kommt zum Aufstieg feucht-warmer Luft und Ausbildung hochreichender Konvektionsbewölkung (siehe Satellitenbild).

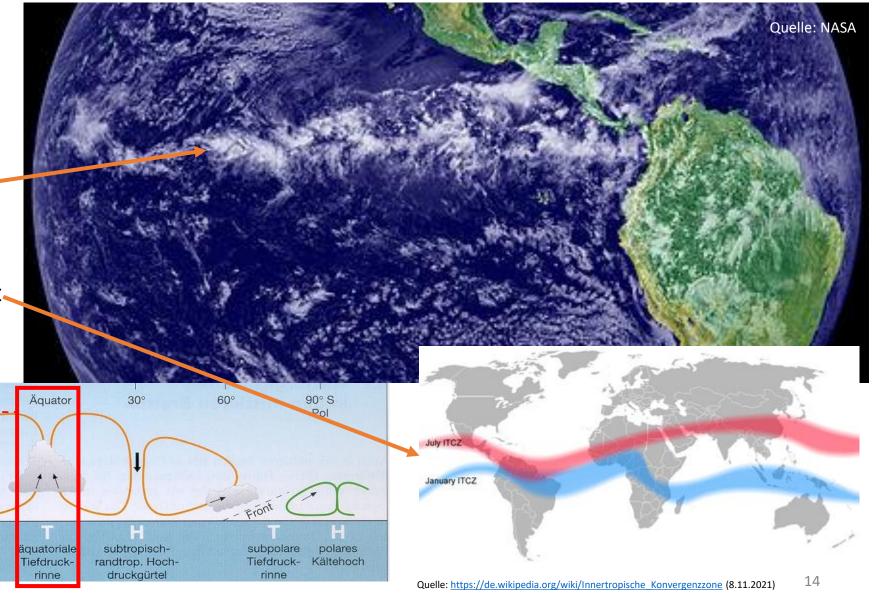
 Die Lage der ITCZ variiert im Jahresverlauf in Abhängigkeit vom Einfallswinkel der Sonne

Kältehoch Tiefdruck-

30°

subtropisch-

randtrop. Hoch-

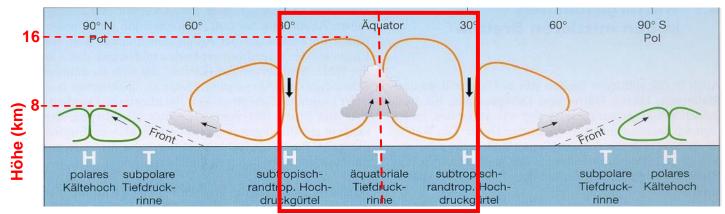


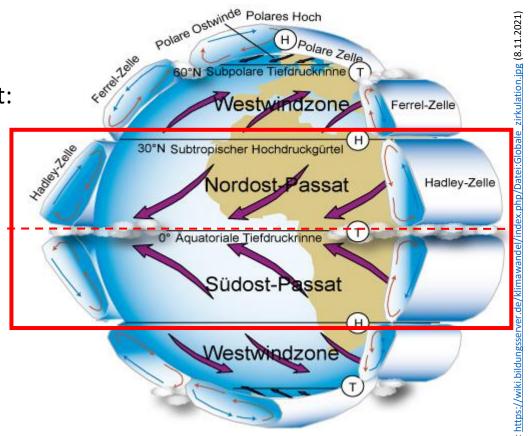
Hadley-Zirkulation

Die Hadley-Zelle stellt eine geschlossene Zirkulationszelle dar mit:

- (1) Aufstieg an der äquatorialen Tiefdruckrinne,
- (2) polwärtigem Transport im oberen Ast (mit Ablenkung durch die Corioliskraft → Westwinde),
- (3) Absinken im subtropischen Hochdruckgürtel bei ca. 30°N/S und
- (4) einem Transport Richtung Äquator durch die Passate (mit Ablenkung durch die Corioliskraft

 → Ostwinde, schwächer als im oberen Ast wegen des Einfluss der Reibung in Bodennähe)



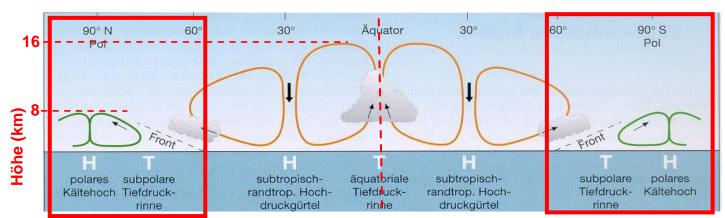


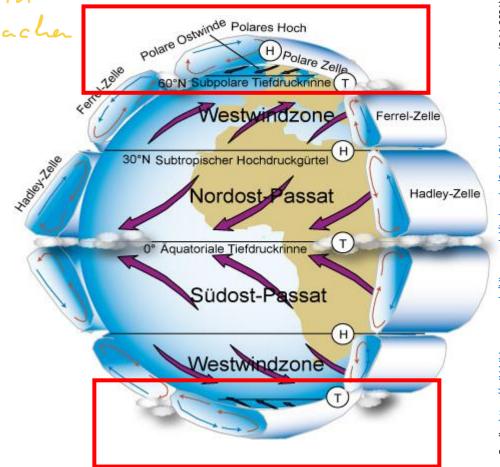
Die Hadley-Zirkulation ist **thermisch- direkt**, da warme Luft aufsteigt und kalte Luft absinkt.

Polare Zelle

-> farbiges Eiswrifel in Wanne -> Videomachen

- Luft kühlt über den Polkappen sehr stark aus.
- Die kalten, schweren Luftmassen, die so entstehen, sinken ab und bilden über den Polen Hochdruckgebiete aus.
- Kaltluft fließt aus den Hochs Richtung Äquator. Aufgrund der Erdrotation (Corioliskraft) entstehen Ostwinde.
- In ca. 60°N/S steigt die Luft an der subpolaren Tiefdruckrinne auf
- In der Höhe: Zurückströmen in Richtung Pol (Ablenkung durch die Corioliskraft → Westliche Winde)

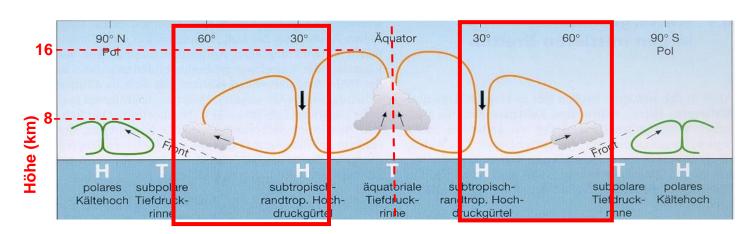


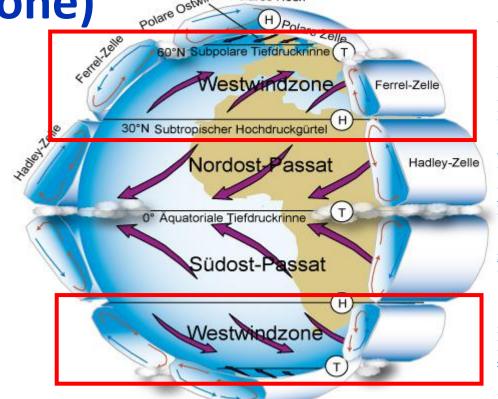


Die Polare Zirkulation ist ebenfalls thermisch-direkt, da kalte Luft absinkt und warme Luft aufsteigt.

Instabile Ferrel-Zelle (Westwindzone)

- Die Ferrel-Zelle: zwischen trop. Hadley-Zelle und der Polarzelle
- Ferrel-Zelle ist nur im langjährigen, zonalen Mittel zu sehen(!) mit aufsteigender Luft in ca. 60°N/S (subpolare Tiefdruckrinne) und absteigender Luft in ca. 30°N/S (Subtropen).
- In Bodennähe wird die Luft polwärts verlagert: Einwirken der Corioliskraft → Westwinde → Westwindzone der gemäßigten Breiten
- Instabile Zirkulationszelle, weil in ca. 60°N/S feucht-warme
 Westwinde auf kalt-trockene polare Ostwinde treffen → Bildung der Polarfront



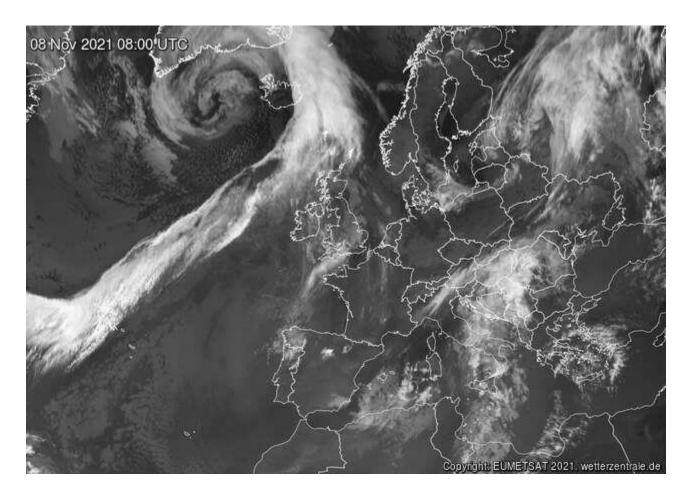


Die Ferrel-Zelle ist thermisch-indirekt, da warme Luft absinkt und kalte Luft aufsteigt. Dennoch gibt es einen polwärts-gerichteten Netto-Wärmetransport, der durch die Hochund Tiefdruckgebiete der mittleren Breiten bewerkstelligt wird!

Unser Wissen um die atmosphärische Zirkulation stammt aus Beobachtungsdaten

Ein hilfreiches Werkzeug: Beobachtung der atmosphärischen Strömungen aus dem All mit Hilfe von Satelliten

Satelliten registrieren Strahlung!



Quelle: https://www.wetterzentrale.de/ (8.11.2021, 8 UTC, Luftmasse S/W)



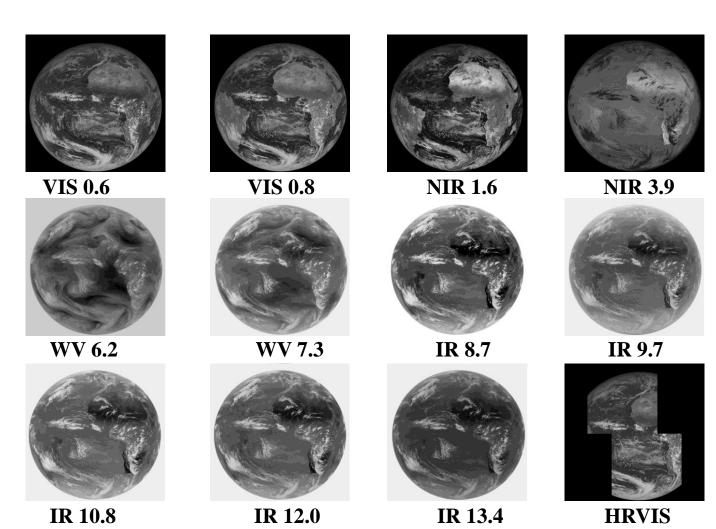
Strahlung

Strahlung erschließt uns die Erde aus dem All

VIS=Visible
NIR=Near Infrared
WV=Water Vapor
IR=Infrared
HRVIS=High-Resolution Visible

Zahlen geben die Wellenlängen der gemessenen Strahlung in µm an.

Quelle: Johannes Schmetz, Eumetsat



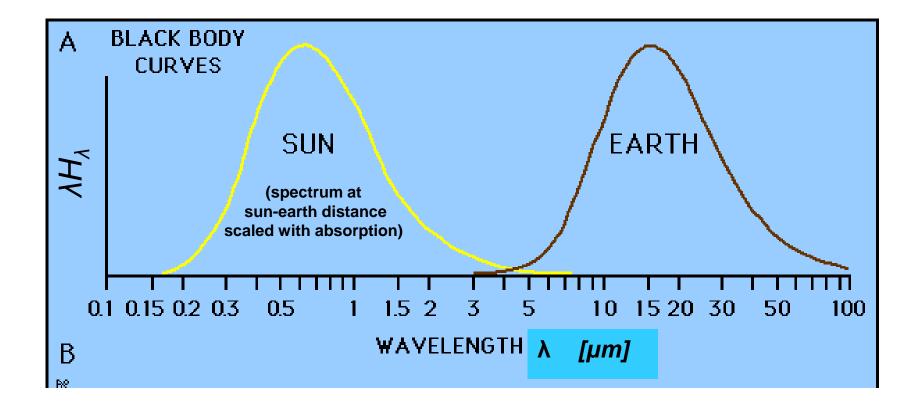
SEVIRI-Sensor auf METEOSAT Second Generation (MSG)
Abtastung alle 15 Minuten, 3 km (HRVIS 1 km) Auflösung am Subsatellitenpunkt

Bedeutung der Strahlung

- Die räumliche Verteilung der Strahlungsenergiebilanzen (Summe aller eingehenden und ausgehenden Strahlungsenergieströme) auf der Erde treibt die atmosphärische Zirkulation über die resultierende horizontal unterschiedliche Erwärmung/Abkühlung (= differenzielle Erwärmung) – und zwar über die hierüber generierten horizontalen Druckgradienten – an.
- Solare Strahlung wird zum größten Teil von der Erdoberfläche absorbiert, in Wärmeenergie umgewandelt, von unten der Atmosphäre über terrestrische, langwellige Strahlung und Wärmeleitung zugeführt, aber hauptsächlich zur Verdunstung von Wasser verbraucht.
- Strahlung ist bis auf das Schwerefeld die einzige Information, die von Satelliten über Erde und Atmosphäre erfasst werden kann; diese wird von der Fernerkundung zur Bestimmung des Atmosphärenzustandes genutzt

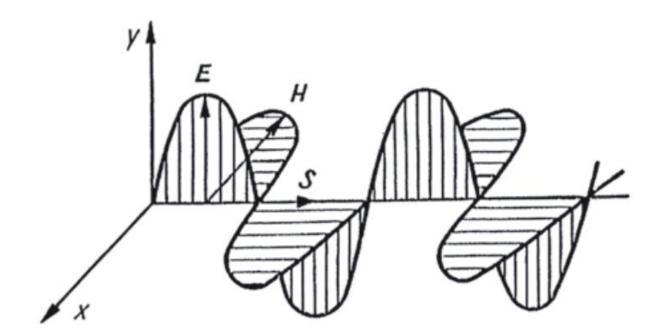
Allgemeines zur Strahlung

- Strahlung besteht aus elektromagnetischen Wellen (oder Photonen)
- Meteorologisch wichtig:
 - a. die kurzwellige Strahlung, die von der Sonne kommt (*solar*)
 - b. die langwellige Strahlung, die von der Erde/Atmosphäre selbst ausgestrahlt wird (terrestrisch).
- Beide Stahlungsarten nehmen fast disjunkte spektrale Bereiche ein!



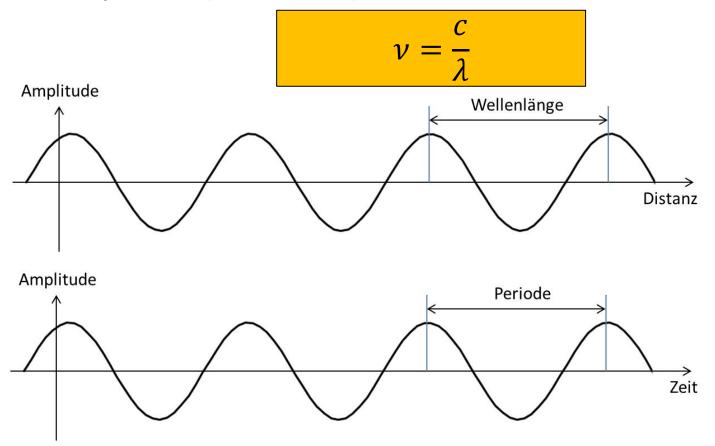
Strahlung als elektromagnetische Welle

- Strahlung = Transport von Energie durch elektromagnetischer Wellen oder Photonen (geht auch im Vakuum)
- Die mit der Strahlung transportierte Energie $E = h\nu$ (=Strahlungsenergie (Einheit J) mit Frequenz ν und $h = 6,62612 \cdot 10^{-34}$ Js: Plancksches Wirkungsquantum) betrachtet man als Energie pro Fläche und Zeit, sodass man von einem Strahlungsstrom spricht.
- Strahlung breitet sich geradlinig aus (gilt in erster Näherung auch für Luft)



Frequenz und Wellenlänge elektromagnetischer Wellen

- Strahlung besteht aus elektromagnetischen Wellen (oder Photonen)
- Elektrische&magnetische Felder breiten sich mit Lichtgeschwindigkeit c ($c \approx 300\,000\,\mathrm{km/s}$) aus.
- Je höher die Frequenz ν (Einheit 1/s), umso kleiner ist die Wellenlänge λ (Einheit m):

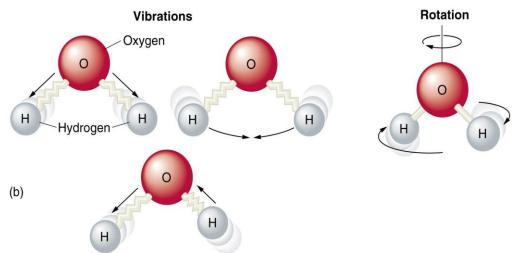


Wellenlänge = Distanz zwischen zwei "Wellenbergen"

Elektromagnetische Wellen

- Elektromagnetische Wellen/Photonen werden emittiert von Materie, wenn Atome/Moleküle auf einen niedrigeren Energiezustand (beschrieben u.a. durch Elektronenkonfiguration, Schwingungs- und Rotationszustand) übergehen.
- Werden elektromagnetische Wellen/Photonen von einem Molekül absorbiert (vernichtet), so gelangt das Molekül entsprechend auf einen höheren Energiezustand.
- Angeregte Molekülzustände geben diese Energie teilweise an die kinetische Energie der Moleküle weiter und erhöhen damit die Temperatur.

Jegliche Materie oberhalb von 0 K emittiert Strahlung.



Definition: Schwarzer Körper

"Ein Schwarzer Körper (auch: Schwarzer Strahler, planckscher Strahler, idealer schwarzer Körper) ist eine idealisierte thermische Strahlungsquelle. Die Idealisierung besteht darin, dass solch ein Körper alle auftreffende elektromagnetische Strahlung jeglicher Wellenlänge vollständig absorbiert, während reale Körper immer einen Teil davon zurückwerfen. Gleichzeitig sendet er als Wärmestrahlung eine elektromagnetische Strahlung aus, deren Intensität und spektrale Verteilung von der weiteren Beschaffenheit des Körpers und seiner Oberfläche unabhängig sind und nur von seiner Temperatur abhängen. "

Quelle: https://de.wikipedia.org/wiki/Schwarzer K%C3%B6rper (8.11.2021)

Stefan-Boltzmann-Gesetz

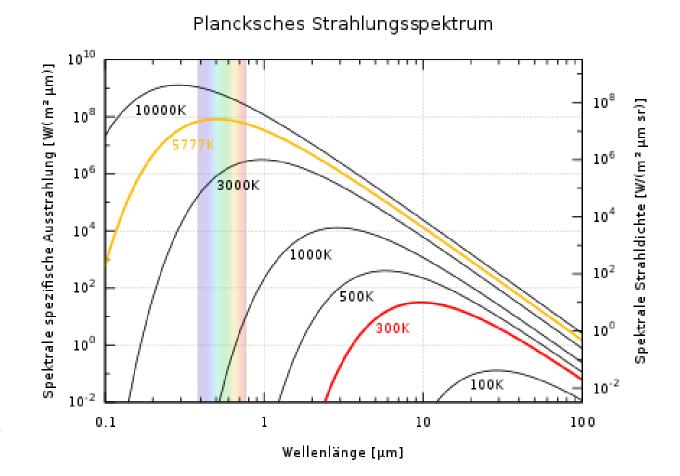
- Jeder Körper (mit T>0 K) gibt Wärmestrahlung an seine Umgebung ab. Ein Schwarzer Körper sendet die bei der betreffenden Temperatur maximal mögliche thermische Leistung aus (Emissivität=1).
- Das Stefan-Boltzmann-Gesetz gibt an, welche Strahlungsleistung P (in W) ein schwarzer Körper der Fläche A und der absoluten Temperatur T (in K) aussendet:

$$P = BA = \sigma A T^4$$
 und $B = \sigma T^4$

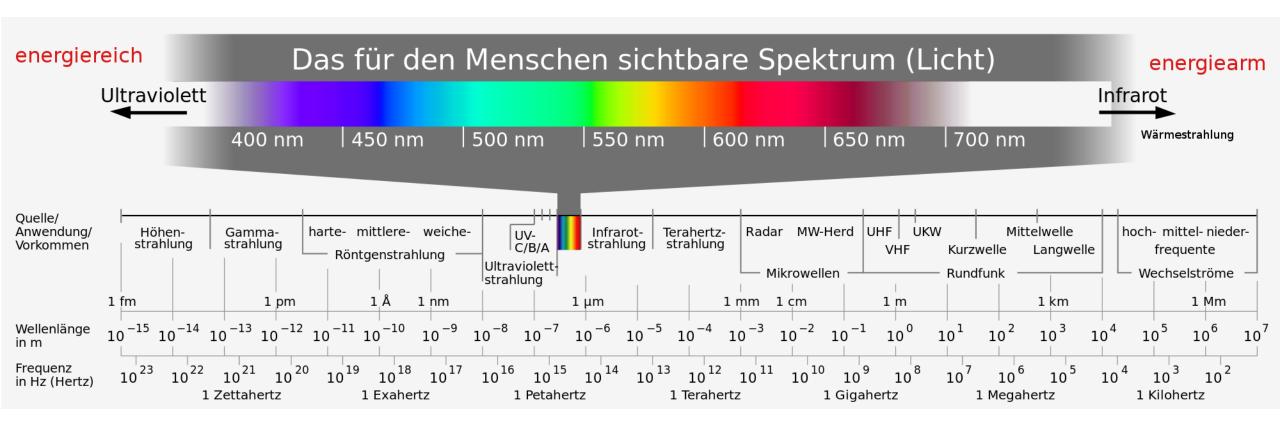
mit Stefan-Boltzmann-Konstante σ

$$\sigma = 5,670374419 \cdot 10^{-8} \frac{W}{m^2 K^4}$$

• Die gesamte Strahlungsleistung entspricht der Fläche unter den Kurven in der Abbildung (Plancksches Strahlungsspektrum)



Elektromagnetisches Spektrum



Quelle: https://www.chemiezauber.de/inhalt/q2/farbmittel-und-textilien/licht-und-farbigkeit/theorie-der-farbigkeit/407-wellenlaenge-frequenz-farbe.html (8.11.2021)

Quellen meteorologisch wirksamer Strahlung

Solare Strahlung (≈0,2 - 5 μm)

Emission der "Sonnenatmosphäre", Schwarzkörperstrahlung bei T≈6000 K → ≈1365 W/m² am Erdatmosphärenoberrand, senkrecht zur Einstrahlungsrichtung, quasi-kontinuierliches Spektrum

Terrestrische Strahlung (≈3 - 100 μm)

- Emission der Erdoberfläche, Schwarzkörperstrahlung bei T ca. 300 K, kontinuierliches Spektrum
- Emission atmosphärischer Gase, grauer Körper bei T ca. 200–300 K, spektral sehr differenziert durch
 - Rotationsübergänge
 - Vibrationsübergänge
 - Elektronenübergänge
- Emission von Niederschlag, Wolken, Aerosole, graue K\u00f6rper bei T ca. 200 300 K,
 kontinuierliches Spektrum weil sehr viele Zustandsfreiheitsgrade, die Energie absorbieren und emittieren k\u00f6nnen

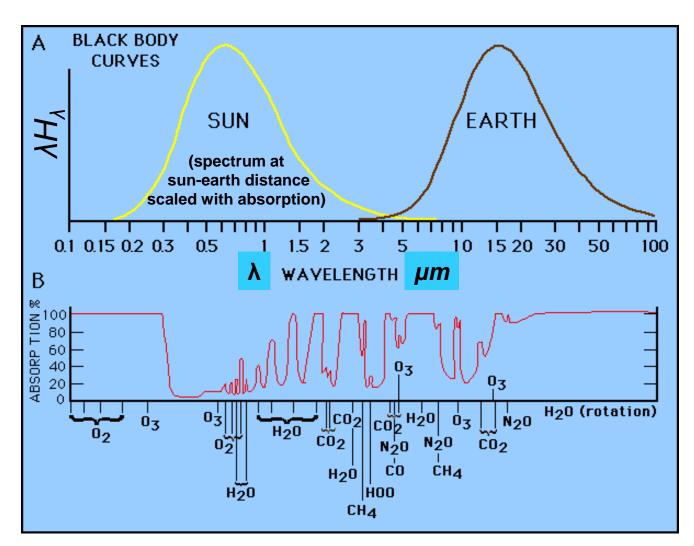
Absorption von Strahlung in der Atmosphäre

Gase absorbieren die Strahlung beim Durchgang durch die Atmosphäre selektiv.

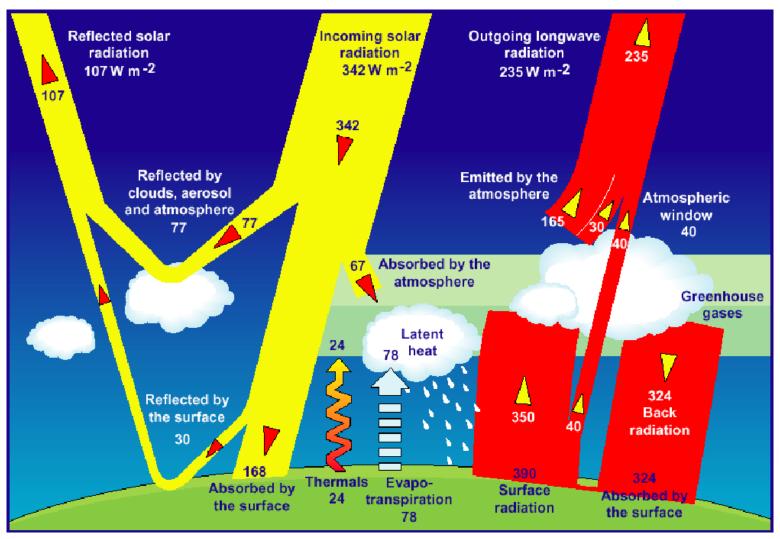
Dadurch gibt es "optisch dichte"
Bereiche im Spektrum und
"Fenster".

Der terrestrische Spektralbereich ist im Gegensatz zum solaren optisch relativ dicht.

H₂O, CO₂, O₂, N₂O, CH₄ und O₃ sind dabei die wichtigsten Absorber.



Globale Strahlungsbilanz

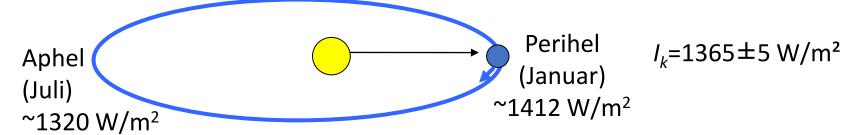


KIEHL J., and K. TRENBERTH, 1997: Earth 's annual global mean budget. Bull. Am. Met. Soc., 78, 197-208.

Die Atmosphäre verliert durch Strahlung ~100 Wm⁻². Die Landoberfläche gewinnt durch Strahlung ~100 Wm⁻². Ausgleich durch turbulente Flüsse (fühlbare+latente Wärme).

Solarkonstante

Die Solarkonstante I_k ist die Strahlungsflussdichte, die **extraterrestrisch** an der Erde auf einer Einheitsfläche senkrecht zur Strahlrichtung der Sonne **ankommt**.



Aus der Solarkonstante kann man mit dem Stefan-Boltzmann-Gesetz unter der Annahme, dass die Sonne ein schwarzer Strahler ist, die **Strahlungstemperatur der Sonne** berechnen.

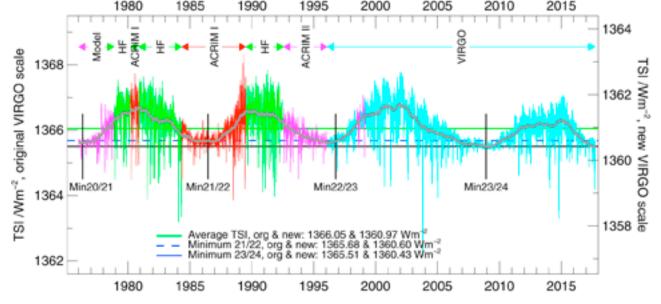
Ansatz: Die gesamte Strahlungsenergie, die die Sonnenatmosphäre verlässt (durch eine Kugeloberfläche mit Radius r_s = 6,9626 x 10⁸ m), muss die gleiche sein, die durch eine Kugel mit Radius Abstand Sonne-Erde r_{s-F} =1471 – 1521 x 10⁸ m, im **Mittel 1496 x 10⁸ m**, geht (Energieerhaltung).

$$\frac{4\pi \ r_S^2}{\text{Sonnenoberfläche}} \sigma T_S^4 \equiv I_k \qquad \frac{4\pi \ r_{S-E}^2}{r_{S-E}} \sigma T_S^4 \\
\Rightarrow I_k = \frac{r_S^2}{r_{S-E}^2} \sigma T_S^4 \\
\Rightarrow T_S = \sqrt[4]{\frac{I_k}{\sigma} \frac{r_{S-E}^2}{r_S^2}} = 5774 \ K$$

32

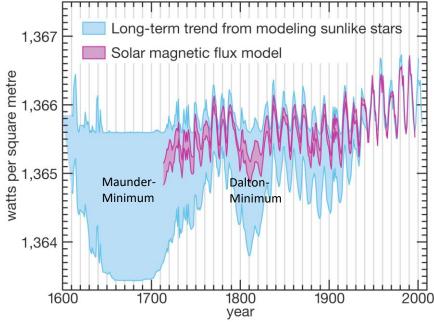
Solarkonstante

- Die Solarkonstante variiert von Jahr zu Jahr durch den ca. 22-Jährigen Hale-Zyklus (zwei 11-jährige Sonnenfleckenzyklen, während dem sich das Magnetfeld der Sonne um- und wieder zurückpolt (unten links).
- Mehr Sonnenflecken bedeuten höhere Sonnenausstrahlung (etwa 0,5 W/m²).
- Aber es gibt auch eine längerfristige Variabilität (Abb. rechts)



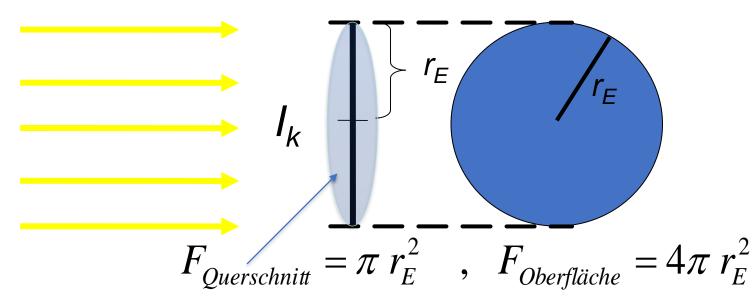
http://www.pmodwrc.ch/pmod.php?topic=tsi/composite/SolarConstant (15-Nov-2021)

Reconstructions of long-term solar irradiance



Source: Climate Change 2007: The Physical Science Basis, Summary for Policymakers, Intergovernmental Panel on Climate Change

Mittlere solare Einstrahlung auf der Erde



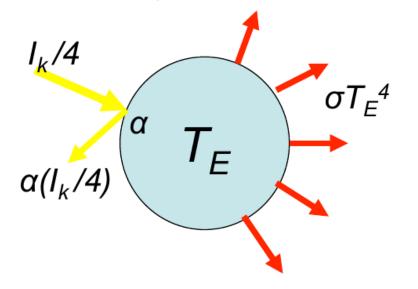
- Auf die Erde trifft der Teil der Sonnenstrahlung, welcher durch die Fläche des Erdquerschnitts
 F_{Querschnitt} geht.
- Im Mittel über einen Tag und gemittelt über die Oberfläche der Erde F_{Oberfläche} kommen dann an solarer Strahlung pro m² an:

$$I_k \frac{\pi r_E^2}{4\pi r_E^2} = \frac{I_k}{4} = 1365 / 4 \approx 341 \text{ W/m}^2$$

Ausstrahlungstemperatur des Systems Erde-Atmosphäre

Die Erde muss genau (zumindest über einige Zeit gemittelt) die von der Sonne absorbierte Strahlungsenergie wieder abgeben, da sie sich nicht ständig erwärmt oder abkühlt. Die Erde gibt diese Energie durch **Ausstrahlung ins All** wieder ab. Dieser Ausstrahlung kann man nach dem Stefan-Boltzmann-Gesetz wieder einer Temperatur eines Schwarzkörpers zuordnen – **die Strahlungsgleichgewichtstemperatur** T_E der Erde.

Zu berücksichtigen bei dieser Rechnung ist, dass die Erde nicht alle Sonnenstrahlung absorbiert, sondern einen Teil – beschrieben durch **die planetare Albedo** $\alpha = 0.3$ - (z.B. durch Reflexion an Wolken) ins All zurück reflektiert

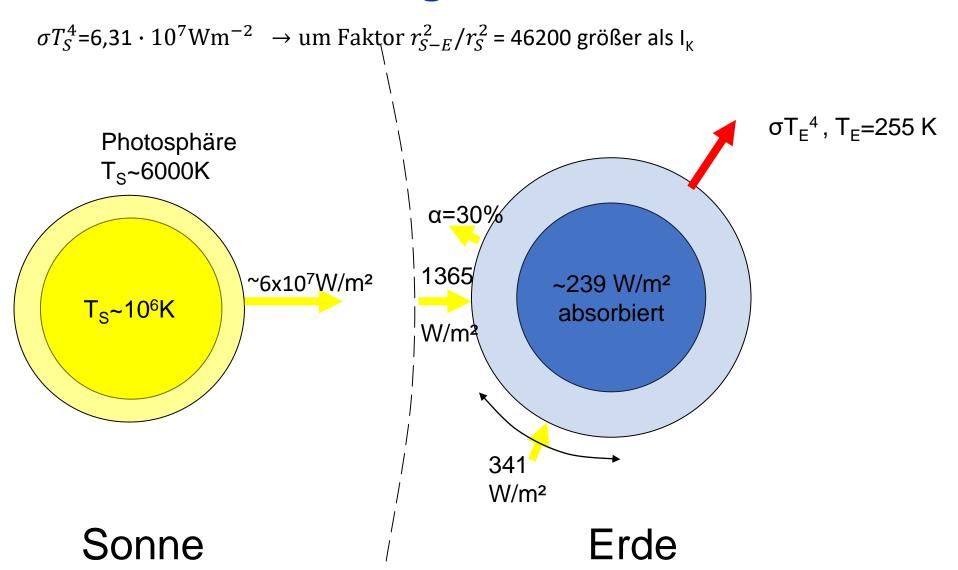


$$\binom{I_k}{4} (1-\alpha) = \sigma T_E^4 \implies T_E = \sqrt[4]{\frac{I_k}{4\sigma} (1-\alpha)}$$

$$T_{\rm F}(\alpha=0 \Rightarrow {\rm schwarze\ Erde}) = 279K\ (6^{\circ}C)$$

$$T_E(\alpha = 0.3 \text{ aus Satellitenmess.}) = \underbrace{255K}_{\sim T \text{ in 5 km Höhe}} (-18^{\circ}C)$$

Zusammenfassung

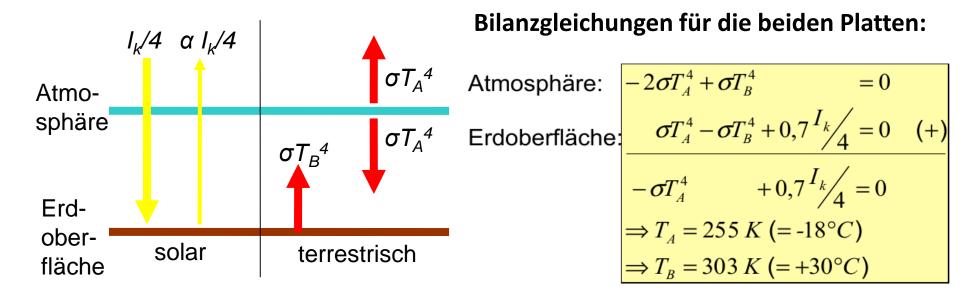


Treibhauseffekt der Atmosphäre

Unter dem Treibhauseffekt der Atmosphäre versteht man die Beobachtung, dass die Temperatur nahe der Erdoberfläche (in 2 m Höhe im Mittel ca. 287 K) höher ist als die Ausstrahlungstemperatur der Erde (ca. 255 K), die sich im Strahlungsgleichgewicht mit Sonne und Weltall einstellen würde. Ursache ist die Tatsache, dass die Erdatmosphäre im terrestrischen Spektralbereich fast undurchlässig ist und damit nach Kirchhoff selber recht viel Strahlung auch nach unten emittiert.

Dies lässt sich durch ein einfaches **2-Schichten-Modell** grob veranschaulichen, das annimmt:

- a) Im **solaren** Spektralbereich ist die Atmosphäre (bis auf Wolken, die alles reflektieren und am Boden liegen) vollständig **transparent** und die **Erdoberfläche absorbiert davon den Teil** $1-\alpha$.
- b) Im terrestrischen Spektralbereich sind Erdoberfläche und Atmosphäre schwarze Körper.

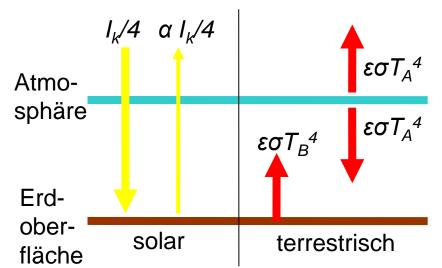


Treibhauseffekt bei "grauer" Atmosphäre

Die Annahme einer im terrestrischen Spektralbereich schwarzen Atmosphäre führt zu zu hohen Oberflächentemperaturen verglichen mit Beobachtungen.

Man erreicht eine Verallgemeinerung/Verbesserung, wenn man die Atmosphäre mit einer **Emissivität** ε <1 im Terrestrischen versieht. Damit wird die Atmosphäre auch im Terrestrischen etwas transparent. Dies berücksichtigt unter anderem, dass es auch im terrestrischen Spektralbereich Fenster gibt, z.B. zwischen 8

und 12 μm.



$$= 0$$

$$+\varepsilon\sigma T_{A}^{4}$$

$$\varepsilon\sigma T_{A}^{4}$$

$$= 0$$

$$+\varepsilon\sigma T_{A}^{4}$$

$$= 0$$

$$+\varepsilon\sigma T_{A}^{4}$$

$$= 0$$

$$+\varepsilon\sigma T_{A}^{4}$$

$$= 0$$

$$\Rightarrow T_{A} = (2-\varepsilon)^{-1/4}T_{E}$$

$$\Rightarrow T_{B} = (1-\varepsilon/2)^{-1/4}T_{E}$$

Atmosphäre

Die gesamte terrestrische Ausstrahlung (die wie vorher $(1-\alpha)I_k/4$ ausgleichen muss) setzt sich nun aus Strahlung der Atmosphäre **und** des Bodens zusammen (denn $(1-\varepsilon)\sigma T_B^4$ geht nun durch die Atmosphäre durch ins All!).

Für den beobachteten mittleren Wert für T_B =288,15 K (=15°C) ergibt sich ε = 0,7706 und T_A=242,30 K (=-30°C) also niedriger als bei einer schwarzen Atmosphäre).

Treibhauseffekt in Klimamodellen

- In Klimamodellen wird der Treibhauseffekt an jeder Stelle der Atmosphäre unter Berücksichtigung der jeweiligen Gaszusammensetzung (insbesondere des Wasserdampfes) berechnet.
- Dabei wird **nicht** wie in den besprochenen 1-dimensionalen Modellen **von einer ausgeglichenen Bilanz ausgegangen**, sondern nur von Energieerhaltung.
- Es werden eine Reihe von **spektralen Bereichen** mit unterschiedlicher Durchlässigkeit **getrennt gerechnet** und danach spektral integriert.
- Insbesondere wird der Einfluss der im Modell entstehenden Aerosole und Wolken auf den Treibhauseffekt berücksichtigt.
- Schließlich wird auch die Dynamik der Atmosphäre berücksichtigt, die z.B. eine nur durch Strahlungseffekte viel zu hohe Temperaturabnahme mit der Höhe durch die zwingend einsetzende Konvektion abbaut (bis auf max. 1 K/100m).
- Gemittelt über die Erde stimmen die Ergebnisse aber grob mit dem einfachen 2-Plattenmodell überein.