GF3003 Introducción a la Meteorelogía y Cceanografía

Ciencias Atmosféricas

Laura Gallardo Klenner

Departamento de Geofísica de la

Universidad de Chile

Primavera 2010



HOY

- Antropoceno
- Estratificación termodinámica y composición de la atmósfera
- Ecuación de estado termodinámico
- Balance hidrostático
- Ecuación hipsométrica

 LGK 2010

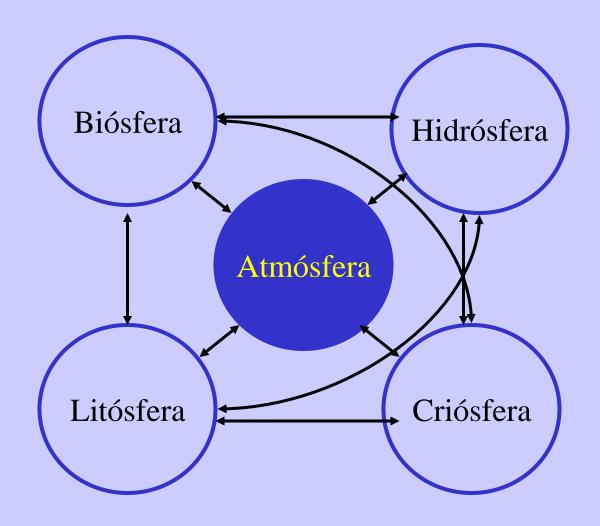
Más específicamente, el/la alumno/a será capaz de:

- Reconocer y describir forzantes climáticas antrópicas
- Describir y explicar la estratificación termodinámica de la atmósfera
- Describir los términos y resolver problemas usando la ecuación hipsométrica LGK 2010









Μετεορολογψ

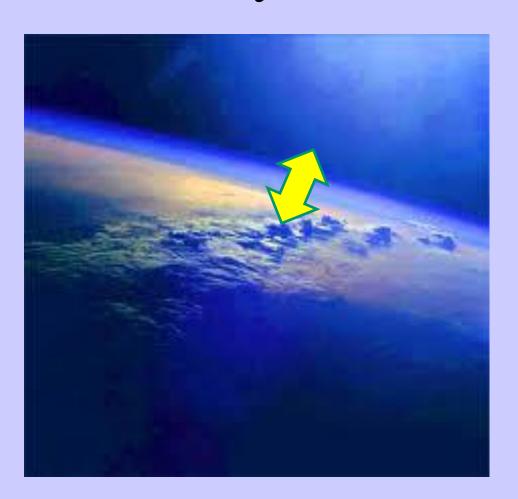
"Ahora consideremos la región que queda segunda bajo la celestial y primera sobre la Tierra. Esta región es la provincia conjunta del agua y el aire"

Aristóteles



nttp://classics.mit.edu/Aristotle/meteorology.html

Una envolvente, mayoritariamente gaseosa, muy tenue

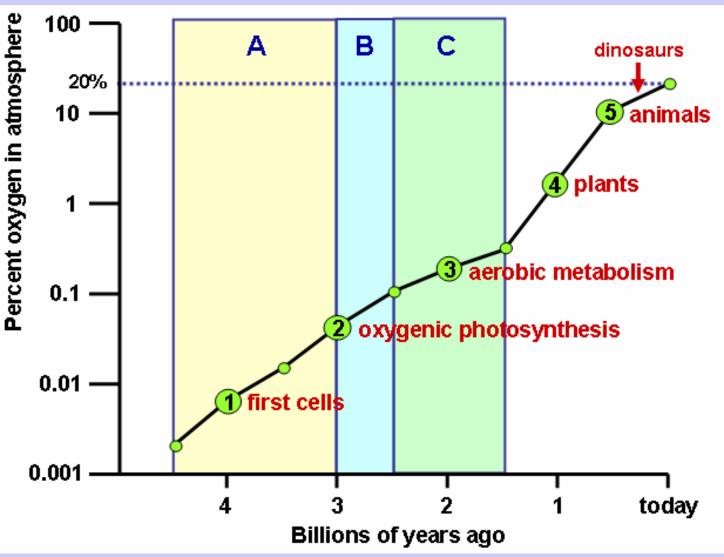


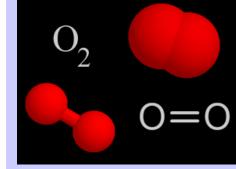
El espesor del fluido atmosférico ~100 km

Contando la capa ionizada ~600 km

Se compara con ~6300 km de radio terrestre

Sabemos que tiene oxígeno molecular





LGK 2010

Descubrimiento del oxígeno atmosférico

Carl Wilhem Scheele ~1772



Joseph Priestly ~1774

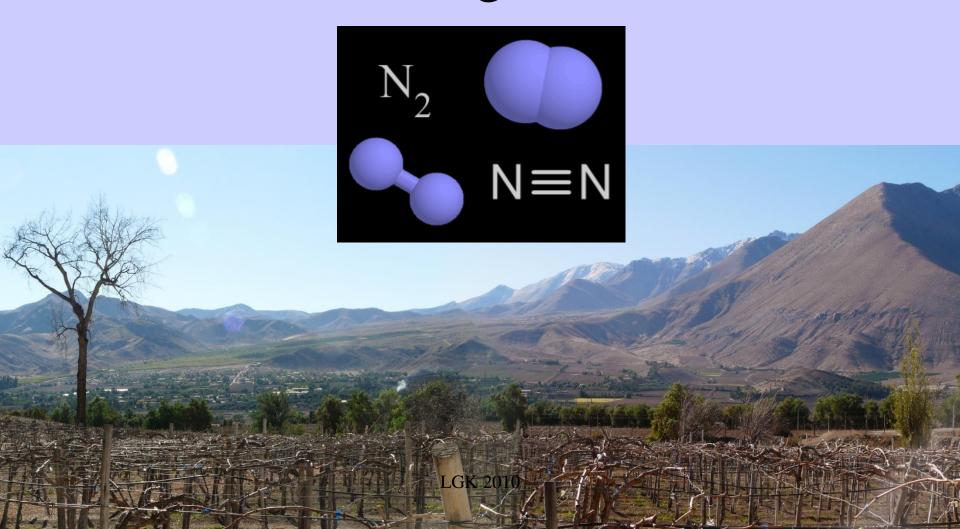


Antoine Lavoisier ~1775 (οξψγενο=formador de ácido)

Ver: http://www.juliantrubin.com/bigten/oxygenexperiments.html



El compuesto más común (4/5~80%): nitrógeno molecular



Descubrimiento del nitrógeno atmosférico



Daniel Rutheford ~1772



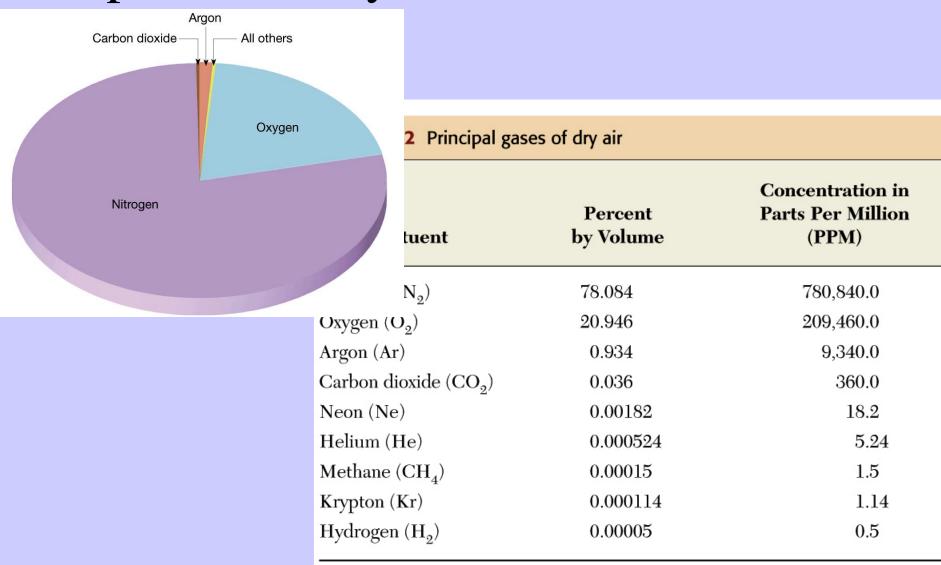






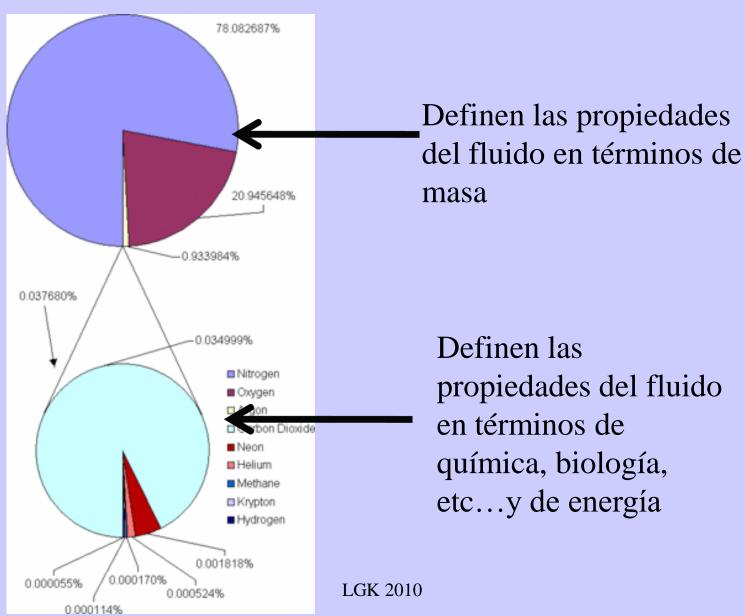
http://www.historyoftheuniverse.com/nitrogen.html

Composición mayoritaria de la atmósfera

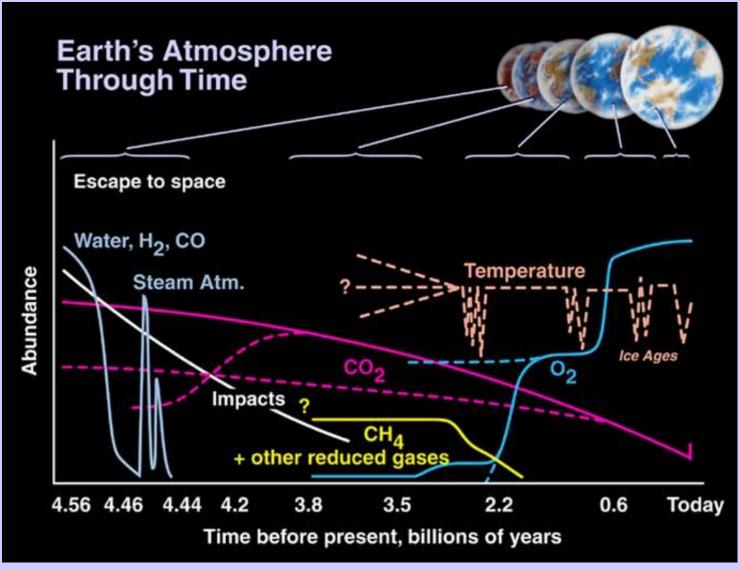


http://www.ux1.eiu.edu/~cfjps/1400/atmos_origin.html

Otra manera de ver lo mismo

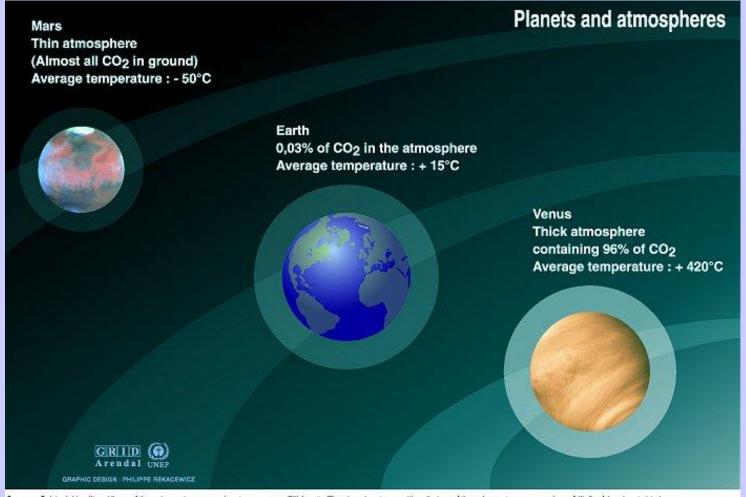


No siempre ha sido la misma composición



LGK 2010

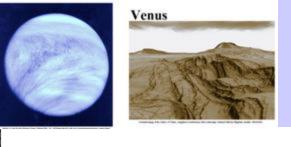
Las atmósferas difieren según biogeoquímica



Sources: Calvin J. Hamilton, Views of the solar system, www.planetscapes.com; Bill Amett., The nine planets, a multimedia tour of the solar system, www.seds.org/bills/tnp/hineplanets.html

LGK 2010

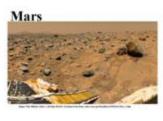
http://www.jameslovelock.org/page19.html









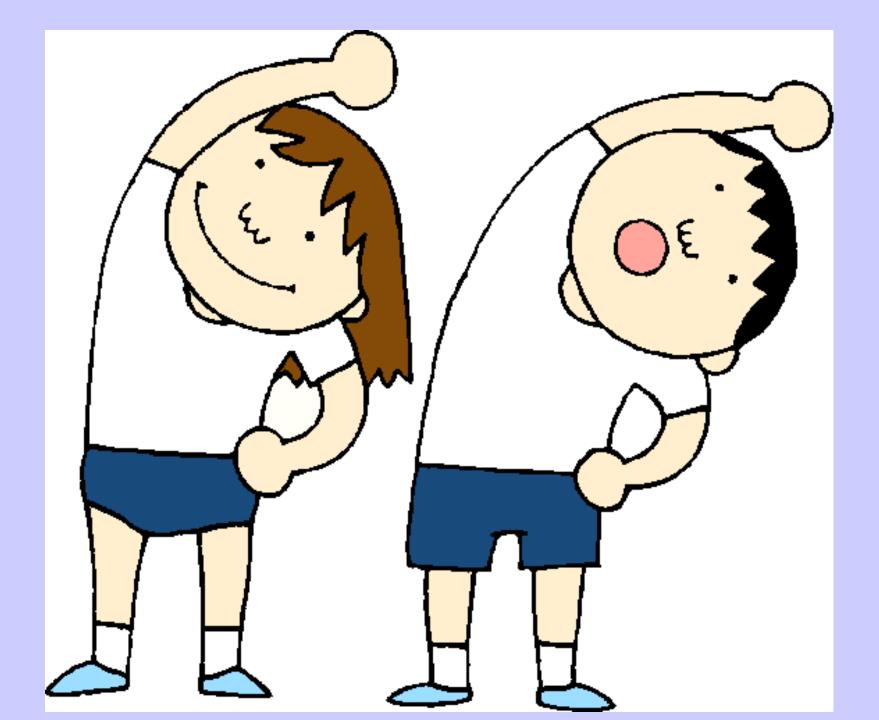


Planet	Atmospheric Pressure	Chemical Composition of Atmosphere (%)			
		N_2	O_2	H_2O	CO ₂
Venus	92 atm	<2	<0.001	0.0001-0.3	>98
Earth	1 atm	78	21	0.0001-4	0.035
Mars	0.006 atm	2.5	<0.25	<0.001	>96

Preguntas a contestar mientras estudian



- ¿Por qué es tan abundante el CO2 en Venus y Marte y no en la Tierra?
- ¿Cuál es el origen del nitrógeno molecular presente en nuestra atmósfera?
- ¿Quién descubrió el CO2 atmosférico y cómo?

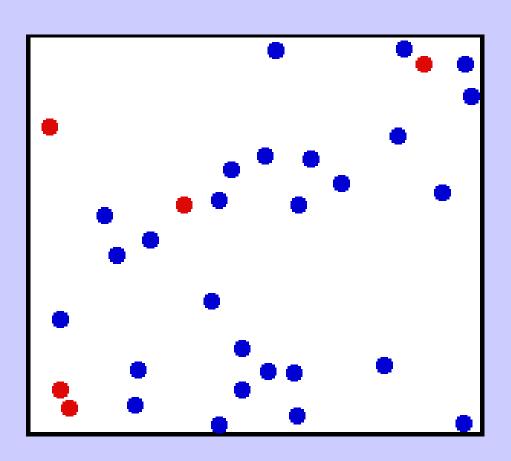


Estructura termodinámica



Perfil vertical de temperatura característico de la atmósfera terrestre

¿Pero qué es la temperatura?



$$\overline{E}_{\mathbf{k}} = \frac{3}{2}kT$$

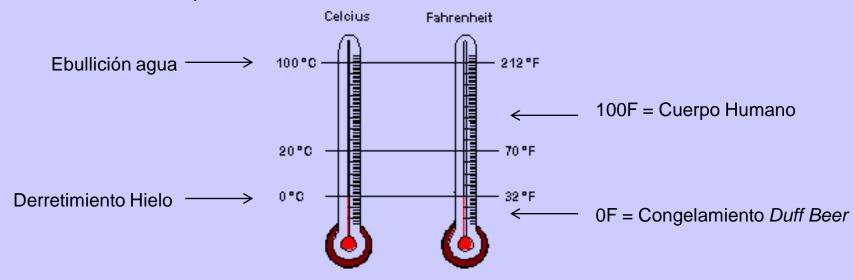
Introducción a la Meteorología – Estructura & Comp. Atmos/Ocean UCH/FCFM/DGF – R. Garreaud

Temperatura

Mundo Microscópico: $T = 2/(3k)*(\frac{1}{2}mv^2)$

Mundo macroscópico: La temperatura en tanto se asocia con el concepto de cuan caliente o frío esta un cuerpo o fluido.

Esta indicación cualitativa se cuantifica a través de los **termómetros**, que usualmente se basan en la dilatación o contracción de un material cuando cambia la temperatura.



$$T(F) = 9*T(C)/5 + 32F$$
 $T(K) = T(C) + 273$

Introducción a la Meteorología – Estructura & Comp. Atmos/Ocean UCH/FCFM/DGF – R. Garreaud

Estructura vertical de la atmósfera: p(z), T(z), $\mu(z)$

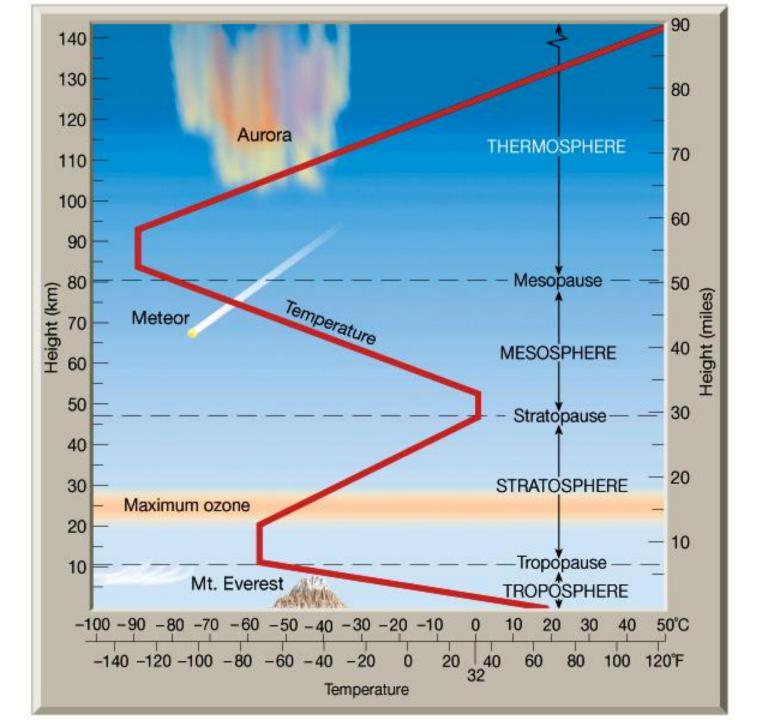
¿Cómo conocemos T(z)?

1830-1920: Mediciones hasta 10-12 km mediante Globos Aerostaticos

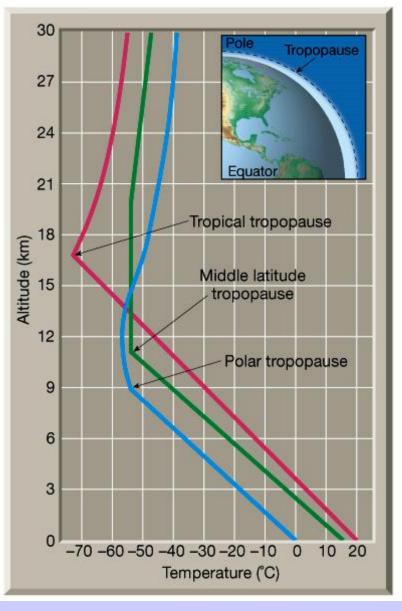
1920: Invención del radiosonda (hasta 40 km)

1950: Invención del Cohete-sonda (hasta 80 km)



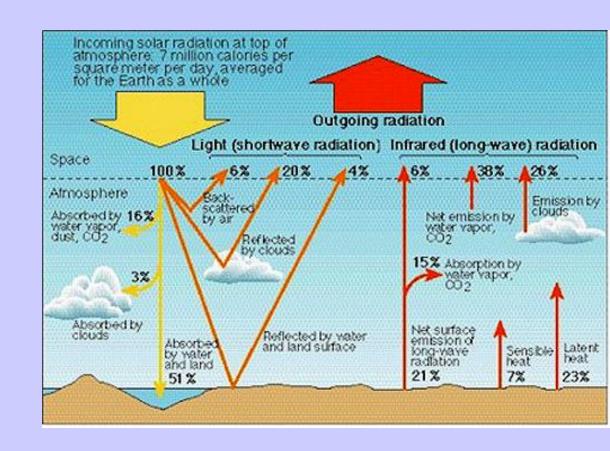


Los niveles NO son fijos

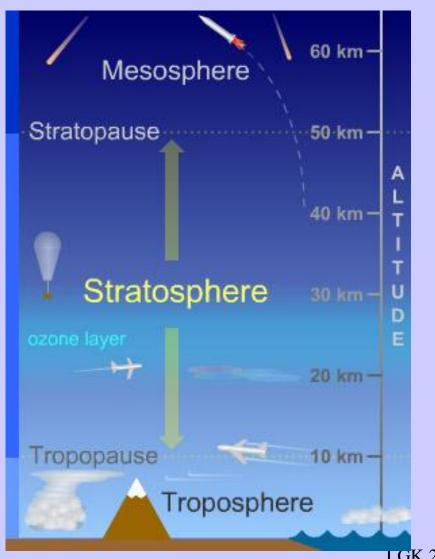


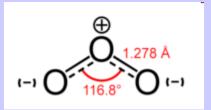
¿Por qué desciende generalmente la temperatura en la tropósfera?

- La tropósfera, que contiene el 75% de la masa atmosférica, es calentada desde abajo (el sol calienta la superficie)
- La condición es termodinámicamente inestable (aire caliente por debajo de aire frío)



¿Por qué aumenta en la estratósfera?



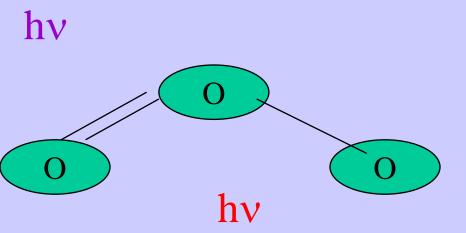




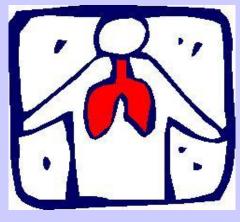
Nube estratosférica polar

LGK 2010

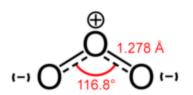
Ozono (οζειν=olor)







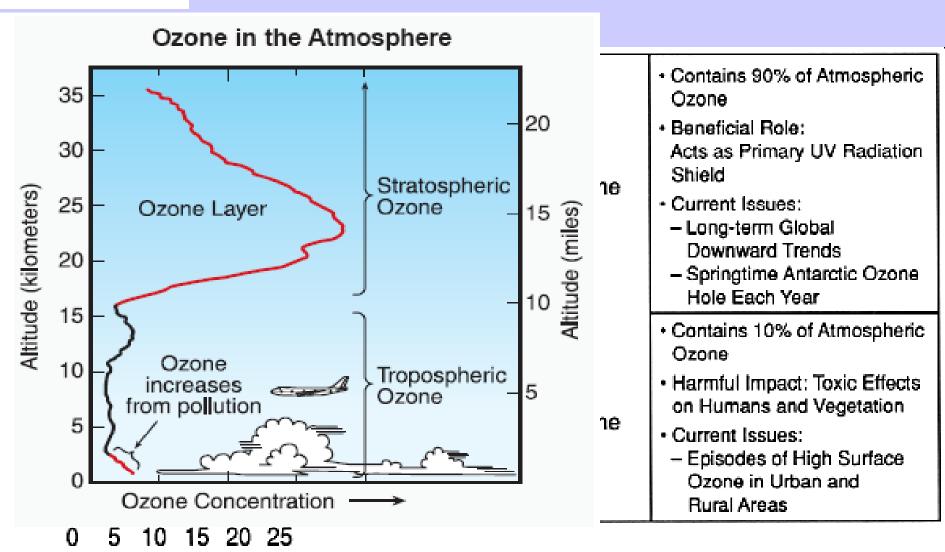




Ozone Amount

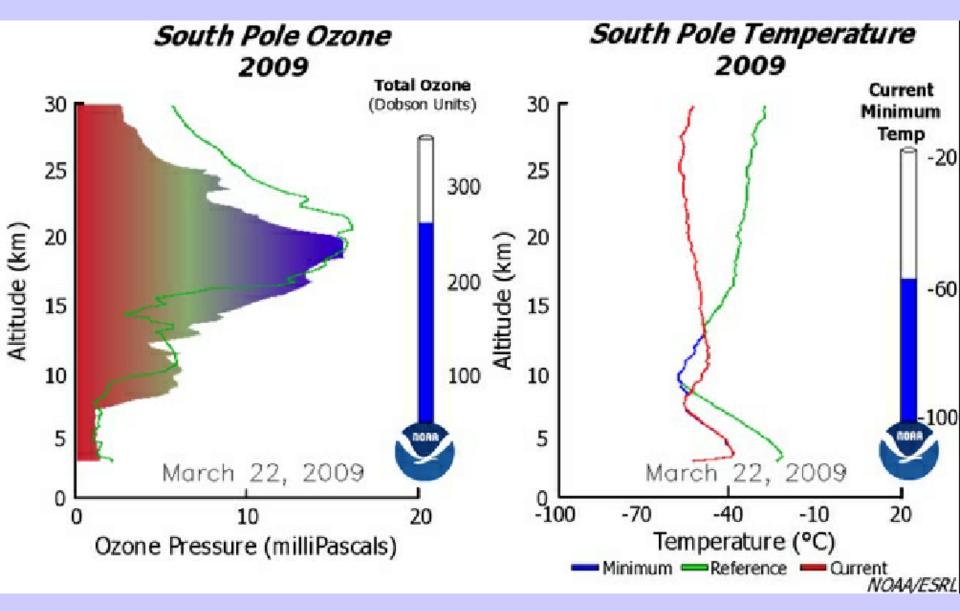
(pressure, milli-Pascals)

¿Dónde está el ozono?



http://www.esrl.noaa.gov/

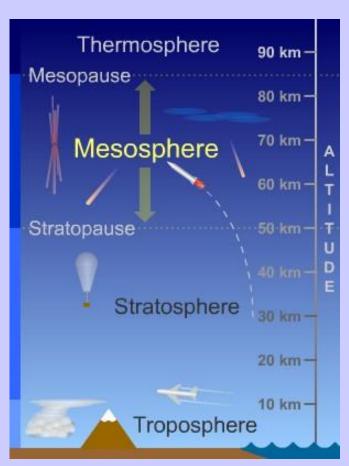
http://www.esrl.noaa.gov/gmd/dv/spo_oz/movies/index.html



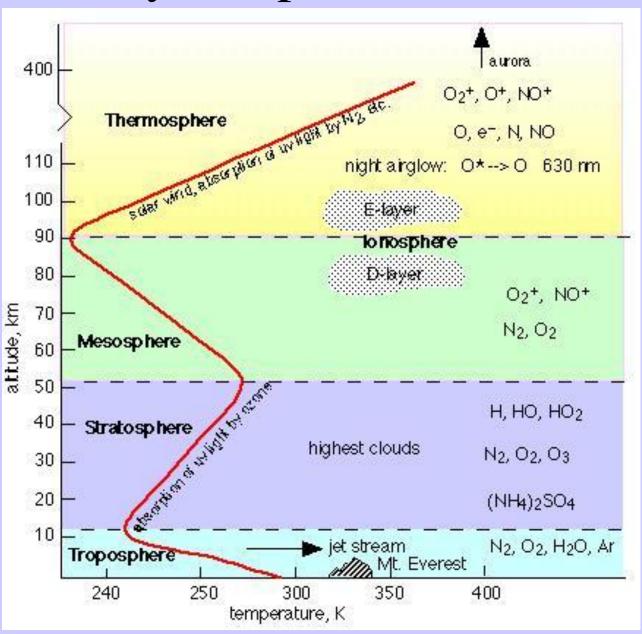
Mesósfera



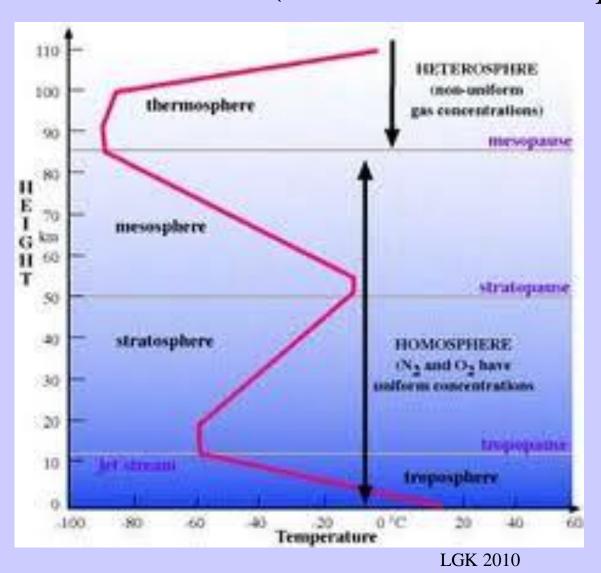
Nubes noctilucentes desde Estocolmo Foto. Nathan Wilhem



Estructura y composición van de la mano



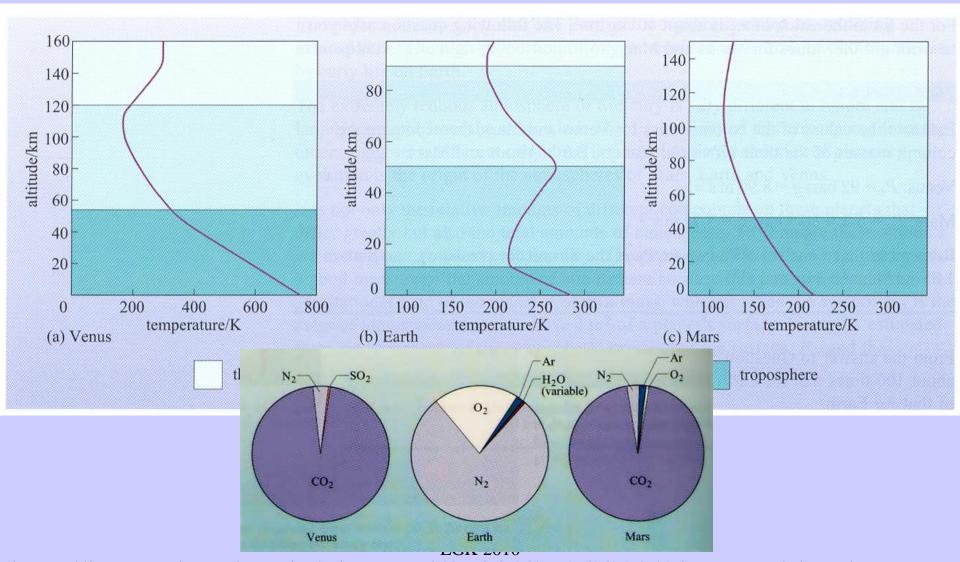
Como los 100 primeros km están muy bien mezclados (en cuanto a comp. Mayoritarios)



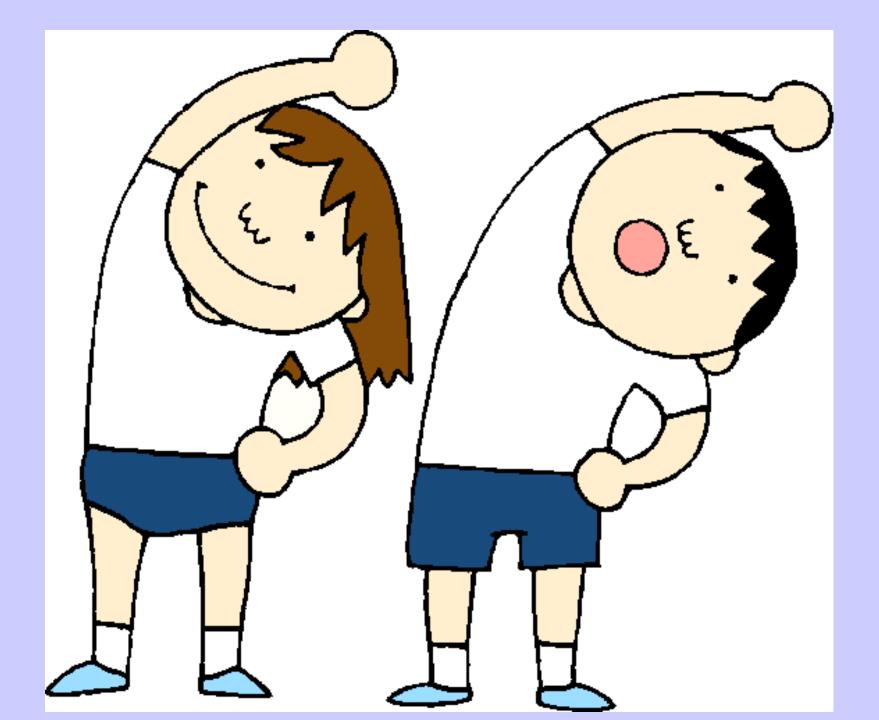
Heterósfera (estratificación por peso molecular)

Homósfera (mezcla eficiente)

Por supuesto, según la composición cambia la estructura termodinámica

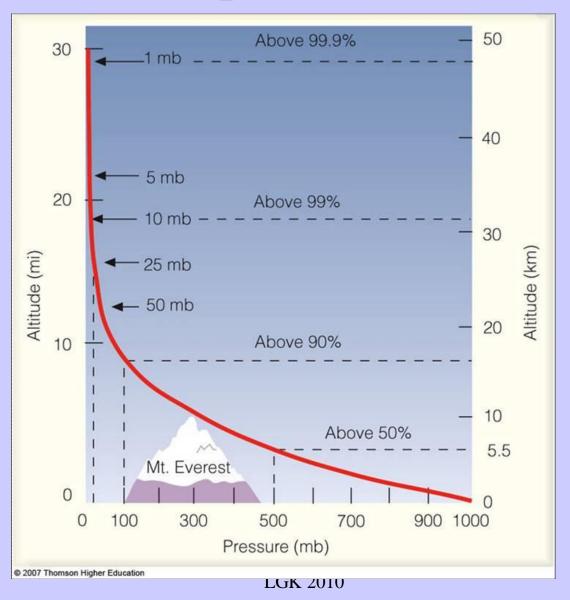


http://lasp.colorado.edu/~bagenal/3720/CLASS13/13EVM-4.html



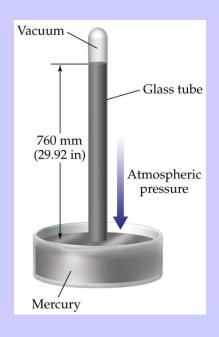


¿Cómo cambia la presión con la altura?



Introducción a la Meteorología – Estructura & Comp. Atmos/Ocean UCH/FCFM/DGF – R. Garreaud

Presión Atmosférica es "facil" de medir...mucho mas facil que la densidad del aire y la altura sobre el nivel del mar... e.g.: aviones emplean Altímetros (y actualmente GPS)



Barómetro de Mercurio \upbeta Porque 1013 hPa = 76 cm Hg? \upbeta Porque no son de \upbeta_2 O?

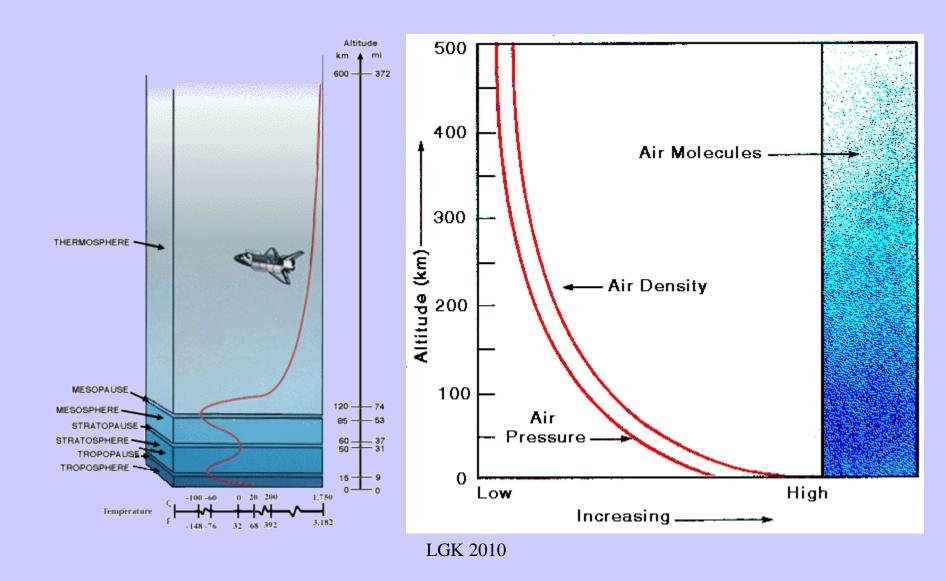


Barómetro Aneroide (presión atmosférica comprime un recipiente flexible con vació en su interior)



Barómetro piezoelétrico (presión atmosférica altera resistencia a corriente electrica de ciertos materiales)

Entonces:



Atmósfera como gas ideal

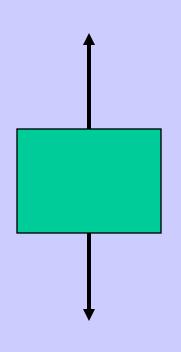
$$\int_{\mathbf{p}} \mathbf{p} \mathbf{V} = \mathbf{n} \, \mathbf{R}^* \mathbf{T} = \frac{\mathbf{m}}{\mathbf{M}} \, \mathbf{R}^* \mathbf{T}$$

$$\mathbf{p} = \rho \, \mathbf{R} \, \mathbf{T}$$

$$R = 287 \left\lceil \frac{J}{\text{kg K}} \right\rceil; M \approx 29 \left[\frac{g}{\text{mol}} \right]$$

LGK GF515 38

Balance hidrostático



"La atmósfera no se cae..."

La fuerza de gravedad (hacia abajo) es compensada por el gradiente vertical de presión (hacia arriba)

$$\frac{\partial \mathbf{p}}{\partial \mathbf{z}} = -\rho \mathbf{g}$$

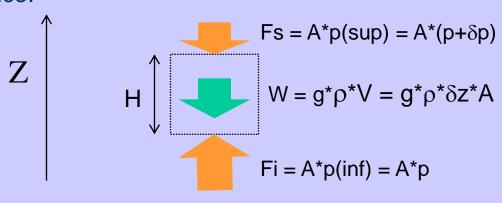
LGK GF515 39

Introducción a la Meteorología – Estructura & Comp. Atmos/Ocean UCH/FCFM/DGF – R. Garreaud

Mundo macroscópico: Equilibrio Hidrostático

Una observación importante es que en un punto fijo, la presión es independiente de la orientación del manómetro.

Además, aplicando la segunda ley de Newton a un cierto volumen de aire de densidad ρ (=M/V) en reposo obtenemos la ecuación de balance hidrostático:



$$\delta p = -\rho g \cdot \delta z$$

Es decir, la presión siempre aumenta hacia abajo, y el aumento de presión es proporcional a la densidad del fluido y el espesor de la capa.

$$p = \rho R T$$

$$\frac{\partial \mathbf{p}}{\partial \mathbf{z}} = -\rho \mathbf{g}$$

$$\frac{\partial \mathbf{p}}{\mathbf{p}} = -\frac{g}{RT} \, \partial \mathbf{z}$$

Esto da una excelente aproximación de la variación vertical de la presión. Excepto en situaciones con movimientos verticales intensos, por ejemplo, tornados.

LGK GF515 41

Ecuación hipsométrica

$$\frac{\partial p}{p} = -\frac{g}{RT} \partial z$$

$$\Rightarrow \int_{p_s}^{p} \frac{\partial p}{p} = -\frac{g}{R} \int_{0}^{z} \frac{\partial z}{T}$$

$$\Rightarrow \ln\left(\frac{p}{p_s}\right) = -\frac{g}{R} \int_{0}^{z} \frac{\partial z}{T}$$

$$o \quad p = p_s \exp\left(-\frac{g}{R} \int_{0}^{z} \frac{\partial z}{T}\right)$$

Ecuación

$$\frac{\partial \mathbf{p}}{\mathbf{p}} = -\frac{g}{RT} \, \partial \mathbf{z}$$

hipsométrica
$$p_2 = p_1 \exp\left(-\frac{g}{R} \int_{z_1}^{z_2} \frac{\partial z}{T}\right)$$

~ constante

$$\Rightarrow \Delta z = z_2 - z_1 \approx \frac{RT}{g} \ln \left(\frac{p_2}{p_1} \right)$$

Isohipsas

$$\frac{\partial \mathbf{p}}{\mathbf{p}} = -\frac{g}{RT} \partial \mathbf{z} = \frac{1}{RT} \partial \phi$$
, $\phi = \text{altura geopotencial}$

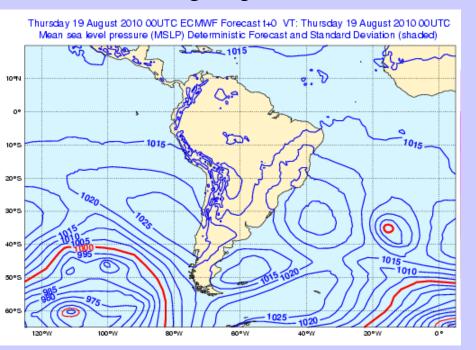
$$p_2 = p_1 \exp\left(-\frac{1}{R} \int_{z_1}^{z_2} \frac{\partial z}{T}\right)$$

T ~ constante

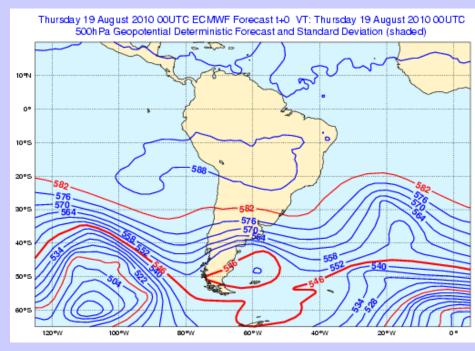
$$\Rightarrow \Delta \phi \approx RT \ln \left(\frac{p_2}{p_1} \right)$$

Cartas meteorológicas

Isóbaras (=igual presión)



Isohipsas (=igual altura geopotencial)



En superficie se muestra la presión atmosférica a nivel del mar en hPa (isóbaras)

En altura se muestra la altura geopotencial para un cierto nivel de presión (isohipsas), por ejemplo a 500 hP ("carta de 500")

Escala de altura ("Scale height")

$$\frac{\partial \mathbf{p}}{\mathbf{p}} = -\frac{g}{RT} \, \partial \mathbf{z} \qquad \mathbf{o} \qquad p_2 = p_1 \exp\left(-\frac{g}{R} \int_{z_1}^{z_2} \frac{\partial \mathbf{z}}{\mathbf{T}}\right)$$

Análisis dimensional

$$\Rightarrow H = \frac{RT}{g}$$

En H, la presión ha disminuido en 1/e para una atmósfera isotérmica

Preguntas para cuando estudien

- Estimar la masa de la atmósfera (M_{atm} ~5x10²¹ g) sabiendo que a nivel de superficie la presión es aproximadamente 1000 hPa
- ¿Cuál es la composición atmosférica de Júpiter?
 ¿Cómo es su estratificación térmica?







Lecturas de hoy

- Obligatoria
 - Wallace and Hobbs, Atmospheric Science
 - Ch. 1.: 1.3.1; 1.3.2; 1.3.4
 - Ch. 3.: 3.1, 3.2
 - Antropoceno (http://www.mpch-mainz.mpg.de/~air/anthropocene/Text.html)
- Opcional
 - Planetary atmospheres(http://lasp.colorado.edu/~bagenal/3720/index.html)
- Más sobre química atmosférica GF3022 (Contaminación atmosférica)

