

Appunti del corso di  
Fisica dell'Atmosfera

A cura di Lorenzo Uboldi

9 marzo 2019



Quest'opera è stata rilasciata con licenza *Creative Commons* Attribuzione - Condividi allo stesso modo 4.0 Internazionale. Per leggere una copia della licenza visita il sito web <https://creativecommons.org/licenses/by-sa/4.0/>.

Versione aggiornata al 9 marzo 2019,  
Lorenzo Uboldi ([lorenzo.uboldi@studenti.unimi.it](mailto:lorenzo.uboldi@studenti.unimi.it)), Milano.

L'ultima versione, aggiornata e rivista, è sempre disponibile a:  
<https://github.com/ulorentz/FisicaAtmosfera>

# Indice

---

<b>1</b>	<b>Pressione</b>	<b>1</b>
1.1	Origine della pressione atmosferica . . . . .	1
1.2	Equilibrio idrostatico in atmosfera . . . . .	2
1.3	Variazione della pressione lungo la coordinata $z$ . . . . .	3
1.3.1	Ipotesi di atmosfera isoterma . . . . .	4
1.3.2	Ipotesi di dipendenza lineare della temperatura . . . . .	5
1.4	Forze di pressione, gradiente orizzontale . . . . .	7



## CAPITOLO 1

# Pressione

---

L'evidenza della pressione atmosferica può essere mostrata, ad esempio, con un barometro di Torricelli: capovolgendo un tubo tappato in cima riempito di mercurio in una bacinella piena di mercurio, il livello del liquido scende fino ad assestarsi ad una determinata altezza. La pressione atmosferica esercita una forza sul liquido nella bacinella che si oppone al peso che farebbe scendere il mercurio nel tubo. Precisamente, se  $P_B$  è la pressione sulla bacinella e  $P_A$  è quella esercitata dal mercurio nel tubo,  $S$  è la sezione del tubo e  $h_{\text{Hg}}$  l'altezza della colonna di mercurio, all'equilibrio idrostatico si ha:

$$P_B = P_{\text{atm}} = P_A = \frac{m_{\text{Hg}}g}{S} = \frac{\rho_{\text{Hg}}Sh_{\text{Hg}}g}{s} = \rho_{\text{Hg}}h_{\text{Hg}}g \quad (1.1)$$

il mercurio si assesta ad un'altezza di 76 cm, che corrispondono alla pressione media atmosferica di 1013 hPa.

### 1.1 Origine della pressione atmosferica

Supponiamo di avere un'atmosfera composta da un'unica particella di massa  $m$  ad altezza  $h$  rispetto alla superficie terrestre; inizialmente ferma cade e subisce un urto elastico. La legge oraria è

$$y(t) = h - \frac{1}{2}gt^2 \quad (1.2)$$

mentre la velocità finale, di impatto, della particella è

$$v_f = \sqrt{2gh}. \quad (1.3)$$

Detto  $\hat{j}$  il versore ortogonale uscente dalla superficie terrestre, la variazione di velocità è

$$\Delta \vec{v} = 2\sqrt{2gh}\hat{j} \quad (1.4)$$

per cui, dato che il tempo che la particella impiega a cadere e tornare alla posizione iniziale è  $t = 2\sqrt{2h/g}$ , la forza media che riceve la particella è:

$$\langle \vec{F} \rangle = \frac{m\Delta \vec{v}}{t} = \frac{2m\sqrt{2gh}\hat{j}}{2\sqrt{2h/g}} = mg\hat{j}. \quad (1.5)$$

Per il terzo principio della dinamica, la forza media che riceve il pianeta è l'opposto, ovvero  $\langle \vec{F} \rangle = -mg\hat{j}$ . Nel caso di molte molecole, al posto della massa della singola particella, si ha:

$$\vec{F} = -M_{atm}g\hat{j} \quad (1.6)$$

dove  $M_{atm} \simeq 5.26 \cdot 10^{18} \text{kg}$ .

L'origine della pressione atmosferica, dunque, è dovuta all'attrazione gravitazionale sulle molecole d'aria.

## 1.2 Equilibrio idrostatico in atmosfera

Dal momento che l'atmosfera è estesa, essa interagisce con sè stessa: gli strati superiori comprimono quelli inferiori. La pressione, pertanto varia lungo la coordinata zeta.

Consideriamo una colonna di atmosfera come in figura (INSERIRE), se lo strato di aria compreso tra il punto A e B, la cui superficie di base è  $S$ , si trova in equilibrio dinamico vale che  $\sum \vec{F} = 0$ . Supponendo che la pressione sia costante lungo le coordinate  $x$  e  $y$ , ovvero che  $P = P(z)$ , vale la condizione<sup>1</sup>

$$(\sum \vec{F})_z = P_A S - P_B S - mg = 0. \quad (1.7)$$

Considerata una variazione infinitesima lungo  $z$

$$P_B = P_A + \frac{\partial P}{\partial z} dz \quad (1.8)$$

l'equazione (1.7) diviene

$$P_A S - P_A S - \frac{\partial P}{\partial z} dz S - \rho S g dz = 0 \quad (1.9)$$

$$\Rightarrow -\frac{\partial P}{\partial z} - \rho g = 0 \quad (1.10)$$

---

<sup>1</sup>Nota che la pressione subita da un elemento di fluido è sempre diretta verso l'interno

se  $P = P(z)$  si ha l'equazione di equilibrio idrostatico:

$$\boxed{dP = -\rho g dz}. \quad (1.11)$$

In tre dimensioni, la forza dovuta alla pressione che subisce un elemento di atmosfera è<sup>2</sup>

$$\frac{\vec{F}_P}{m} = -\frac{1}{\rho} \left( \frac{\partial P}{\partial x}, \frac{\partial P}{\partial y}, \frac{\partial P}{\partial z} \right) \quad (1.12)$$

ovvero

$$\frac{\vec{F}_P}{m} = -\frac{1}{\rho} \nabla P. \quad (1.13)$$

L'atmosfera organizza l'evoluzione della pressione ( $\nabla P$ ) al fine di contrastare la forza gravitazionale, è da notare che  $\frac{\partial P}{\partial z}$  è ordini di grandezza più grande delle altre componenti; inoltre, lungo la coordinata  $z$ , la pressione deve necessariamente decrescere.

### 1.3 Variazione della pressione lungo la coordinata $z$

Dividendo ambo i lati dell'equazione dei gas perfetti per la massa si ottiene:

$$\frac{PV}{m} = \frac{nRT}{m} \rightarrow \frac{P}{\rho} = \frac{R}{M}T \quad (1.14)$$

dove  $M$  è la massa molare. Si noti che l'equazione dei gas perfetti è accurata quando si è lontani dai cambiamenti di stato e per le maggiori componenti dell'atmosfera ( $O_2$  e  $NO_2$ ) questo è sicuramente vero.

Inserendo la (1.14) nell'equazione dell'equilibrio idrostatico (1.11), si ottiene:

$$dP = -\frac{PM}{RT} g dz, \quad (1.15)$$

dove  $M$  è la massa molare. Considerati i maggiori componenti atmosferici, ovvero 75% di azoto ( $M_{N_2} = 28\text{g/mol}$ ) e circa 25% di ossigeno ( $M_{O_2} = 32\text{g/mol}$ ), si ottiene una media ponderata di  $M = 29\text{g/mol} = 2.9 \cdot 10^{-2}\text{kg/mol}$ .

Per ottenere l'andamento della pressione al variare della coordinata  $z$  è necessario risolvere l'equazione differenziale (1.15), il problema è che, in atmosfera, la temperatura è a sua volta dipendente della quota, ovvero  $T = T(z)$ .

---

<sup>2</sup>in fisica dell'atmosfera conviene ragionare in termini di unità di massa, in modo da eliminare la dipendenza da quest'ultima.

### 1.3.1 Ipotesi di atmosfera isoterma

L'andamento della temperatura in funzione della quota è, grossolanamente, rappresentato in figura (INSERIRE). Una tecnica per risolvere la (1.15) è di considerare una temperatura media  $\bar{T}$  dell'atmosfera, ad esempio di 250K, e di supporla, quindi, isoterma.

Integrando la (1.15) si ottiene:

$$\int_{P_0}^P \frac{dP'}{P'} = - \int_0^z \frac{Mg}{R\bar{T}} dz' \quad (1.16)$$

$$\ln P \Big|_{P_0}^P = - \frac{Mg}{R\bar{T}} z \Big|_0^z \quad (1.17)$$

$$P = P_0 \exp \left( - \frac{Mg}{R\bar{T}} z \right). \quad (1.18)$$

Dalla (1.18) si intuisce che a temperature maggiori la pressione diminuisce più lentamente all'aumentare della quota rispetto a temperature inferiori, e viceversa.

Un utilizzo della formula (1.18) è per riportare le pressioni al livello del mare. Ogni stazione meteorologica è ad una specifica quota e per confrontare i valori di pressione rilevati in diverse coordinate geografiche è necessario confrontare dati alla stessa  $z$ . In altre parole per studiare  $\frac{\partial P}{\partial x}$  e  $\frac{\partial P}{\partial y}$  è necessario che  $z$  sia costante.

Ad esempio, si supponga di avere una rilevazione a Linate,  $z = 104\text{m}$  di  $P = 1006.4\text{hPa}$  ad una  $T = 10^\circ\text{C}$ . Per calcolare la pressione al livello del mare:

$$P(-104\text{m}) = 1006.4\text{hPa} \cdot \exp \left( \frac{-29 \cdot 10^{-3}\text{kg/mol} \cdot 9.81\text{m/s}^2 \cdot (-104\text{m})}{8.314\text{J/(mol K)} \cdot 293.5\text{K}} \right) = 1019.1\text{hPa}$$

Da notare che la temperatura utilizzata è quella alla quota media tra l'altitudine della stazione e il livello del mare, dal momento che nei primi strati di atmosfera il gradiente termico è di circa 0.65K ogni 100m:  $T_{\text{media}} = (283.15 + 0.65/2)\text{K} \sim 283.5\text{K}$ .

Inoltre, nello strato inferiore dell'atmosfera, il gradiente di pressione è di circa 12hPa ogni 100m.

La (1.15) può essere integrata per ricavare la dipendenza dalla quota dalla pressione, in situazioni come gli *atmospheric soundings*<sup>3</sup>, la variabile indipendente è proprio la pressione e non la coordinata  $z$ :

$$\int_{z_1}^{z_2} dz = - \frac{RT}{Mg} \int_{P_1}^{P_2} \frac{dP}{P}, \quad (1.19)$$

<sup>3</sup>Sono dei palloni aerostatici pieni di elio che vengono lasciati liberi al fine di misurare i parametri atmosferici, ad esempio la pressione e temperatura.



ovvero

$$z_2 - z_1 = -\frac{RT}{Mg} \ln \frac{P_2}{P_1}. \quad (1.20)$$

Dalla (1.15) si ottiene la dipendenza della densità atmosferica dalla variazione della pressione rispetto alla quota:

$$\rho = -\frac{1}{g} \frac{dP}{dz}. \quad (1.21)$$

Utilizzando la (1.18) si ha

$$\rho = -\frac{1}{g} P_0 \left( -\frac{Mg}{RT} \right) e^{-\frac{Mg}{RT} z} \quad (1.22)$$

ovvero, ricavando dall'equazione dei gas perfetti  $\rho_0 = \frac{P_0 M}{RT}$ :

$$\rho = \rho_0 e^{-\frac{Mg}{RT} z}. \quad (1.23)$$

La grandezza  $z_0 = \frac{RT}{Mg}$  viene chiamata *altezza di scala* (quota necessaria affinché la pressione e la densità si abbattano di un fattore  $1/e$ ), le equazioni (1.18) e (1.23) possono essere riscritte come:

$$P = P_0 e^{-\frac{z}{z_0}} \quad (1.24)$$

$$\rho = \rho_0 e^{-\frac{z}{z_0}}. \quad (1.25)$$

### 1.3.2 Ipotesi di dipendenza lineare della temperatura

Nella troposfera la dipendenza della temperatura con la quota è sufficientemente lineare (FIGURA) da poter considerare la seguente relazione:

$$T(z) = T_0 - \gamma z \quad (1.26)$$

dove  $\gamma = 6.5\text{K/km}$  è detto *gradiente troposferico medio*.

Utilizzando la (1.26) nella (1.15) ed integrando, si ha:

$$\int_{P_0}^P \frac{dP'}{P'} = - \int_0^z \frac{Mg}{R(T_0 - \gamma z')} dz' \quad (1.27)$$

$$\ln P' \Big|_{P_0}^P = - \frac{Mg}{R} \left( -\frac{1}{\gamma} \right) \int_0^z \frac{dz'}{z' - T_0/\gamma} = \frac{Mg}{R\gamma} \ln \left| z' - \frac{T_0}{\gamma} \right|_0^z \quad (1.28)$$

$$\ln \frac{P}{P_0} = \frac{Mg}{R\gamma} \ln \left( \frac{\frac{T_0}{\gamma} - z}{\frac{T_0}{\gamma}} \right) = \frac{Mg}{R\gamma} \ln \left( \frac{T(z)}{T_0} \right) \quad (1.29)$$

$$P(z) = P_0 \left( \frac{T(z)}{T_0} \right)^{\frac{Mg}{R\gamma}} \quad (1.30)$$

invertendo si ottiene:

$$z(P) = \frac{T_0}{\gamma} \left( 1 - \left( \frac{P}{P_0} \right)^{\frac{R\gamma}{Mg}} \right). \quad (1.31)$$

Anche in questo caso è possibile esplicitare la dipendenza della densità dalla quota, utilizzando la (1.31), si ha:

$$\rho = -\frac{1}{g} P_0 \left( \frac{Mg}{R\gamma} \right) \left( \frac{T(z)}{T_0} \right)^{\frac{Mg}{R\gamma}-1} \left( \frac{\gamma}{T_0} \right) \quad (1.32)$$

$$\rho = \rho_0 \left( \frac{T(z)}{T_0} \right)^{\frac{Mg}{R\gamma}-1} \quad (1.33)$$

dove si è utilizzato  $\rho_0 = \frac{P_0 M}{RT}$ .

Si noti che nell'atmosfera reale il gradiente termico non è costante, l'esponente della (1.33) pertanto può annullarsi, situazione in cui la densità atmosferica è costante al variare della quota, esso, però, non può mai essere negativo: fisicamente la statica dei fluidi impedisce una  $\frac{\partial \rho}{\partial z} > 0$  (l'atmosfera non sarebbe in equilibrio). Nella condizione limite in cui l'esponente si annulla si ha che  $\gamma = \frac{Mg}{R} = 0.034\text{K/m} = 3.4\text{K/100m}$ . Questo è il limite che il gradiente termico può raggiungere, proprio perché si perde la stabilità statica è detto *gradiente autoconvettivo*.

### Confronto tra le due ipotesi

È utile confrontare i risultati ottenuti con l'ipotesi di atmosfera isoterma e di gradiente troposferico medio.

Ipotizziamo di avere uno strato con  $T_0 = 300\text{K}$ ,  $P_0 = 1000\text{hPa}$ ,  $P_{top} = 200\text{hPa}$  e  $\bar{T} = 260\text{K}$  (temperatura media, necessaria per l'ipotesi di isoterma). Ci si chiede a che quota è il top dello strato.

Isoterma $z_{top} = -\frac{R\bar{T}}{Mg} \ln \frac{P_{top}}{P_0}$ $= 12229 \text{ m}$	Gradiente medio $z_{top} = \frac{T_0}{\gamma} \left( 1 - \left( \frac{P}{P_0} \right)^{\frac{R\gamma}{Mg}} \right)$ $= 12157 \text{ m}$
--	--

La situazione sopra esposta è rappresentata in figura 1.1 da cui si deduce che le due ipotesi, in troposfera, sono in buon accordo.

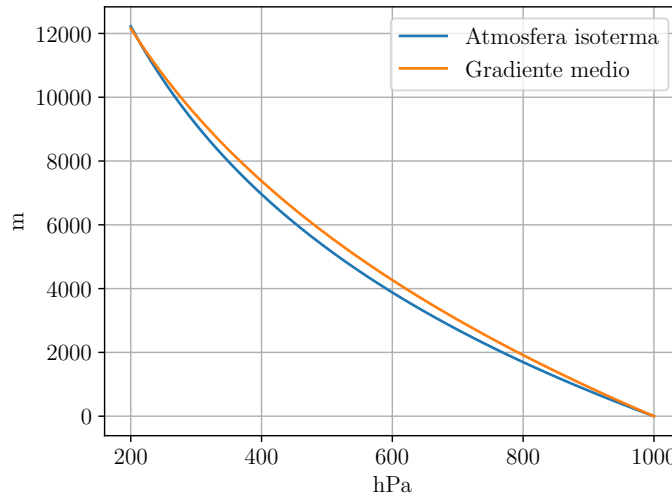


Figura 1.1: Confronto tra atmosfera isoterma e ipotesi di gradiente troposferico medio

## 1.4 Forze di pressione, gradiente orizzontale

L'equazione che regola la relazione tra forze e pressione è:

$$\frac{\vec{F}_p}{m} = -\frac{1}{\rho} \nabla P \quad (1.34)$$

nella sezione precedente è stato analizzato l'andamento della componente verticale del gradiente di pressione (il cui scopo è mantenere in equilibrio l'atmosfera), da cosa sono originate le componenti orizzontali?

Generalmente diverse temperature causano pressioni diverse, ovvero

$$\nabla_{orizz} T \Rightarrow \nabla_{orizz} P$$

questo fenomeno è detto *baroclinicità*, che si configura in gradienti di pressione originati da gradienti di temperatura. È da notare che su grandi scale si ha generalmente  $\frac{\partial T}{\partial y} > \frac{\partial T}{\partial x}$ .