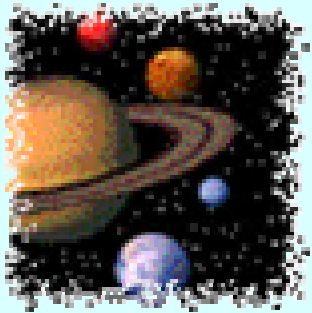
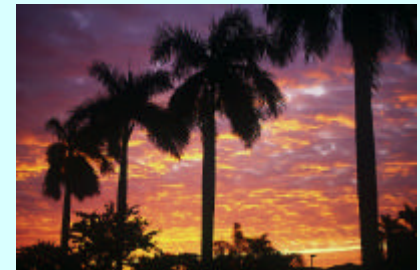


INVITO ALLA FISICA

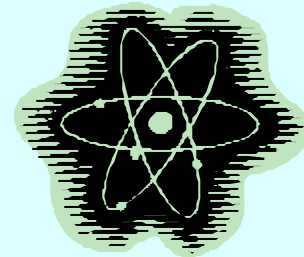
Che cos'è la fisica: da Aristotele a Galileo, da Newton a Einstein, a oggi la fisica è lo studio dei fenomeni naturali (per es. il moto dei pianeti, il buio della notte, l'arcobaleno, il colore del cielo, la struttura della materia, isolanti e conduttori elettrici, le interazioni fondamentali, ecc...).



GRANDEZZE FISICHE



QUANTITA' MISURABILI



Conseguenza: i dati sperimentali sono alla base della Fisica.

Il metodo di analisi dei dati richiede l'uso della **Statistica** (per es. valor medio, varianza, distribuzioni di probabilita`, errori statistici e sistematici) e della **teoria degli errori**.

La definizione di grandezze misurabili, la raccolta dei dati tramite esperimenti e l'analisi statistica dei dati sono alla base del **metodo "scientifico"** utilizzato in tutti i campi della scienza.

CENNI STORICI

Si deve ai popoli dell'antichità (babilonesi, caldei, egizi, sumeri, fenici, ecc..) la nascita della nostra civiltà.

Il mondo ellenistico fece una sintesi delle loro conoscenze e diede origine alla scienza classica.

La **Fisica di Aristotele**: gli elementi fondamentali della natura (terra, acqua, aria, fuoco) e le forze che agiscono tra loro.

La **teoria atomistica**: Democrito, Pitagora, Lucrezio.

Astronomia e cosmologia degli antichi greci: Tolomeo e Ipparco.

Le nuove idee: Bruno e Campanella.

La nuova scienza: **Copernico, Galileo, Keplero, Newton, Cartesio.**

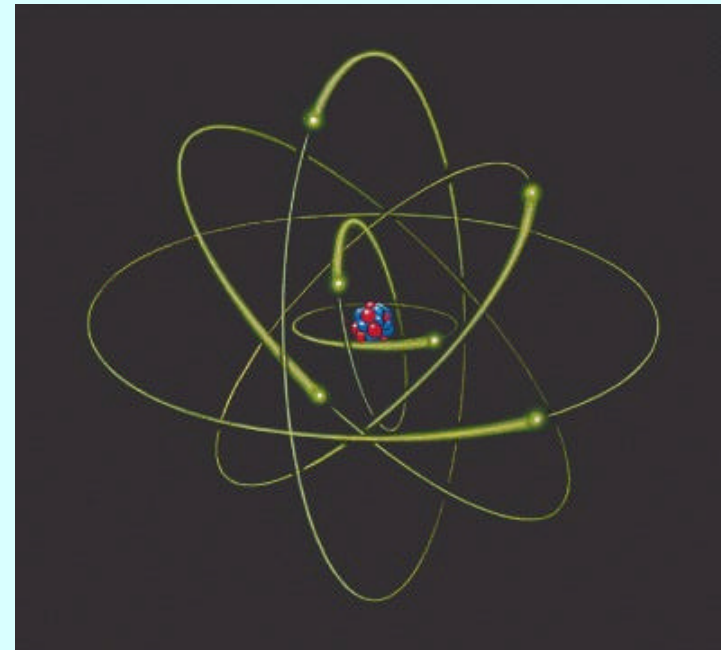
La **seconda rivoluzione scientifica** e la nascita della scienza moderna. Teorie, esperimenti e osservazioni.

Einstein e la relativita`. Meccanica quantistica.

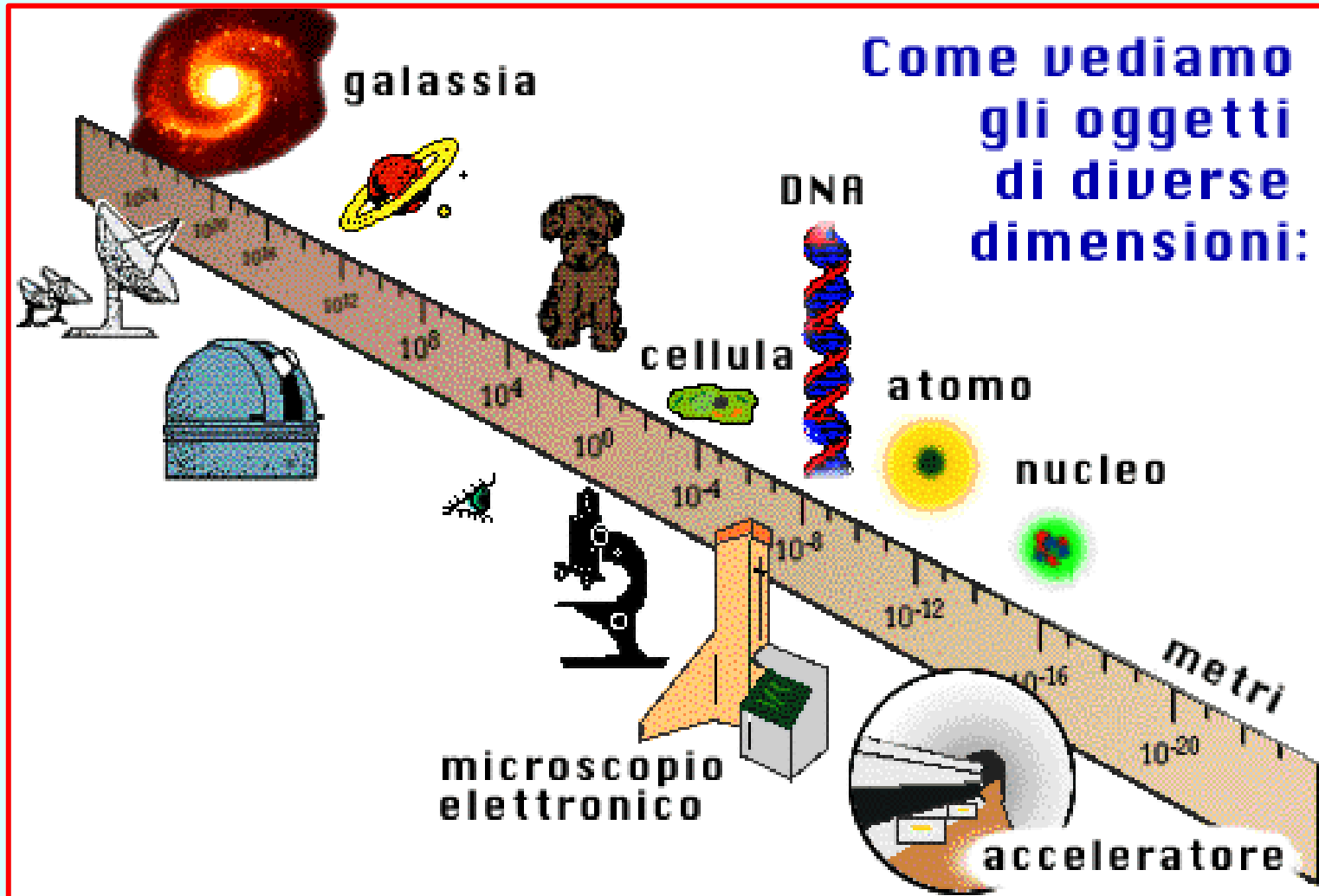
L'atomo di **Bohr** e la nascita della **fisica atomica.**

Fisica nucleare, decadimenti radioattivi, fissione e fusione.

- Particelle elementari: **quark** e **leptoni.**
- Astrofisica e cosmologia moderne: il **Big Bang.**
- Radiazione cosmica e **Fisica astroparticellare.**

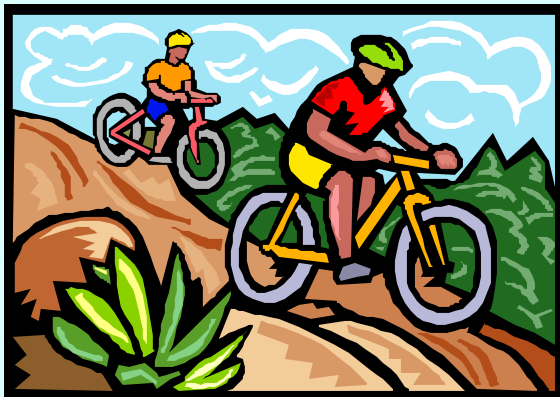


La fisica classica studia fenomeni su *scala umana*, la fisica moderna studia anche *l'infinitamente piccolo* e *l'infinitamente grande*.



Parte prima

MECCANICA



Grandezze fisiche e unità di misura

Esistono grandezze dimensionali e adimensionali (tra queste ultime, per es. il **radiante**, ossia il rapporto tra l'arco e il raggio definito da un angolo), e inoltre grandezze **fondamentali** e grandezze **derivate** (per es.: **spostamento**, **tempo** e **velocità**).

Si devono definire le **unità di misura fondamentali** e quelle **derivate**.

Per le unita` di misura delle grandezze si e` adottato il **Sistema Internazionale S.I.** o **MKS** (Metro-Kilogrammo-Secondo) ma a volte in fisica si usa ancora il sistema **cgs**.

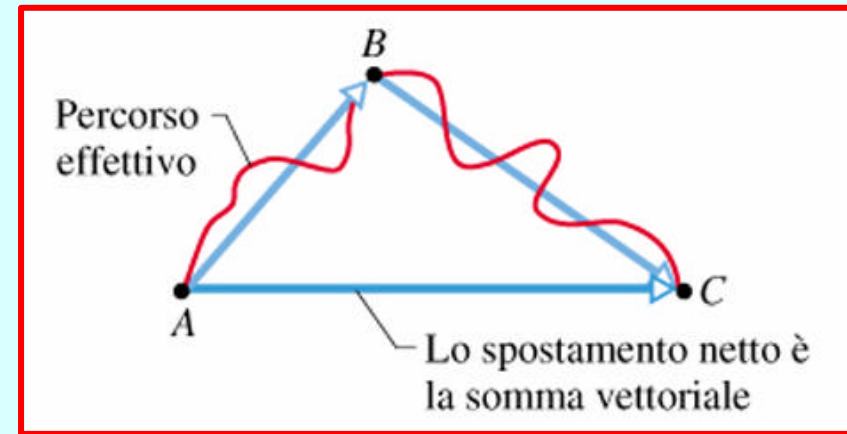
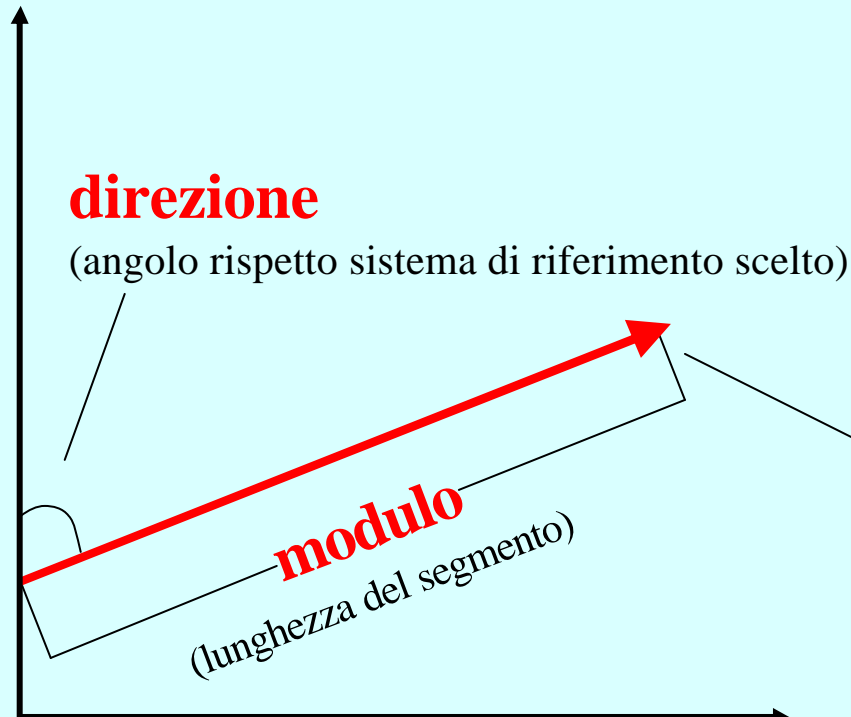
Potenze di 10: da meno di 10^{-12} (**pico**) a oltre 10^{12} (**tera**) ma anche molto piu` piccole (per es. 10^{-43} s, il tempo di Plank) o molto piu` grandi (per es. 10^{26} m, il raggio dell'universo oppure 10^{30} kg, la massa del Sole).

Le unita` fondamentali del **S.I.** sono riportate in tabella.

Grandezza	Nome	Simbolo
lunghezza	metro	m
massa	kilogrammo	kg
tempo	secondo	s
corrente	ampere	A
temperatura	kelvin	K
quantita` di sostanza	mole	mol
intensita` luminosa	candela	cd

Grandezze scalari e vettoriali

Le grandezze fisiche possono essere **scalari** o **vettoriali** (per es. la velocità è definita da un modulo, una direzione e un verso).



Il **prodotto scalare** (o interno) tra due vettori è una grandezza scalare $\mathbf{a} \cdot \mathbf{b} = ab \cos \theta$ (il prodotto scalare è nullo per $\theta = \pi/2$).

Il **prodotto vettoriale** (o esterno) tra due vettori è una grandezza vettoriale $\mathbf{c} = \mathbf{a} \times \mathbf{b}$ di modulo $c = ab \sin \theta$, direzione perpendicolare al piano contenente i due vettori \mathbf{a} e \mathbf{b} , verso tale da essere antioraria la sovrapposizione del primo vettore sul secondo (il prodotto vettoriale è nullo per $\theta = 0$).

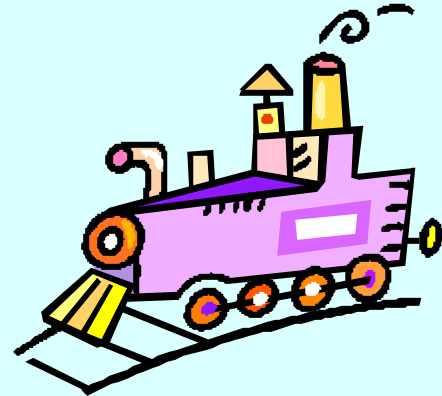
A differenza del prodotto scalare, per il prodotto vettoriale **non vale la proprietà commutativa**, ossia $\mathbf{a} \times \mathbf{b} \neq \mathbf{b} \times \mathbf{a}$.

1 - velocita` e accelerazione come **grandezze scalari**

- velocita` media $v_m = \Delta s / \Delta t = s/t$

velocita` istantanea

$$v = \frac{ds}{dt}$$



- accelerazione media $a_m = \Delta v / \Delta t$

accelerazione istantanea

$$a = \frac{dv}{dt} = \frac{d^2s}{dt^2}$$

Unità di misura

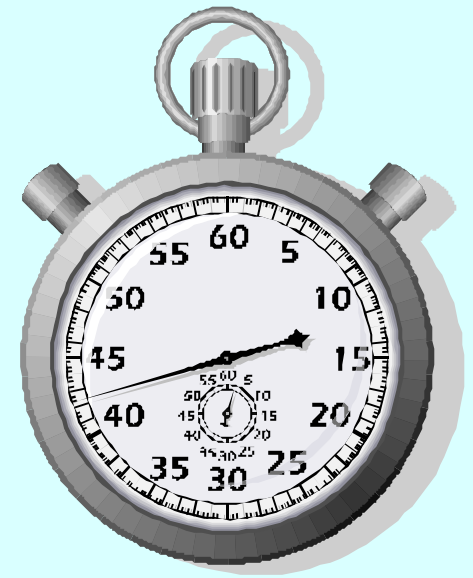
Nel S.I. le unità di misura della velocità e dell'accelerazione sono misurate in

m/s e **m/s²** rispettivamente.

Si noti che 1 m/s equivale a 3.6 km/h.

$$\text{Ossia } 1\text{ km/h} = 1000\text{ m}/3600\text{ s} = (1/3.6) \text{ m/s}$$

Tra i moti lungo una sola direzione sono particolarmente importanti i seguenti:



Moto uniforme:

avviene a velocità

$$\mathbf{v} = \text{costante.}$$

Ne seguono le espressioni per l'accelerazione:

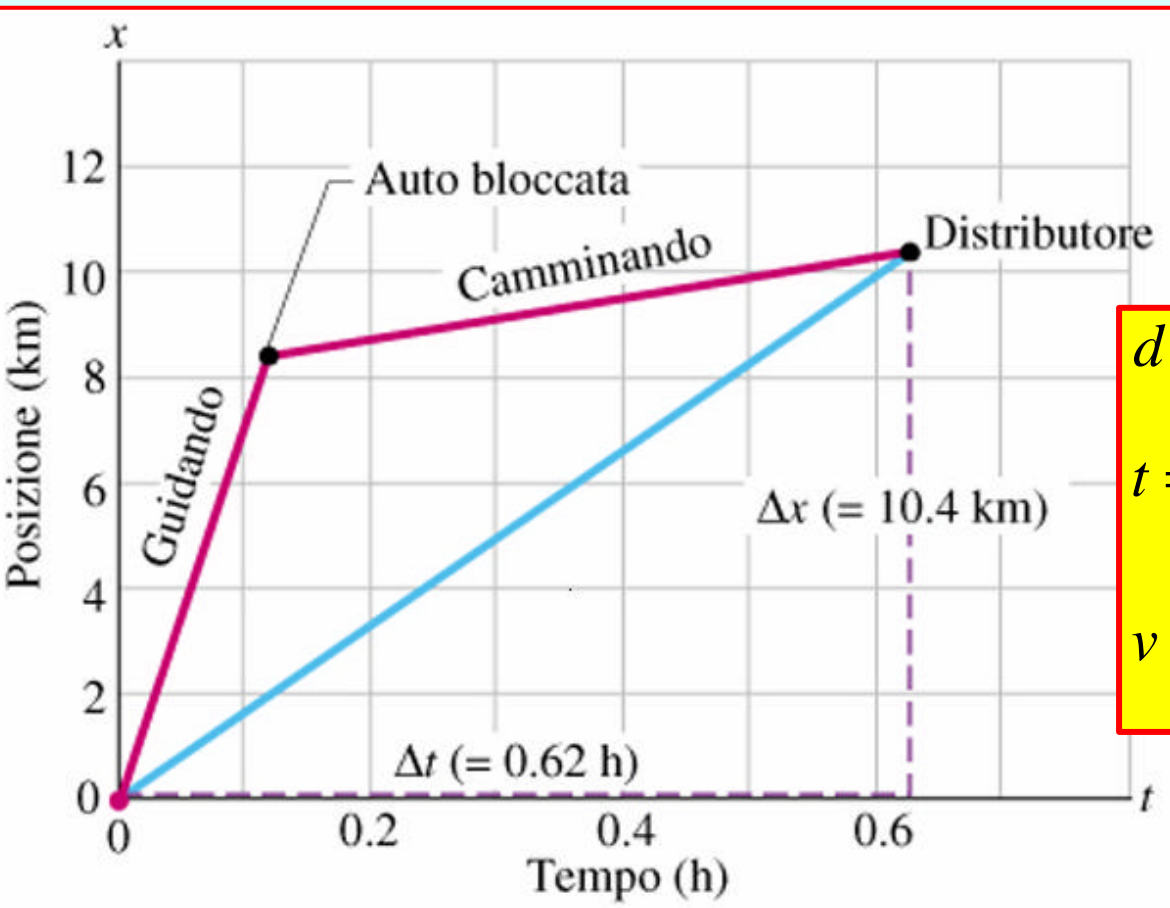
$$\mathbf{a} = \mathbf{0}$$

e per lo spazio:

$$\mathbf{s} = \mathbf{s}_0 + \mathbf{v}t$$

Per esempio...

Dopo aver percorso 8,4 km a 70 km/ora un automobilista rimane senza benzina e prosegue per 2,0 km fino al distributore, dove arriva dopo 30 minuti. Qual è stata la distanza complessiva percorsa? Quanto tempo è stato impiegato in tutto? Qual è stata la velocità vettoriale media?



$$d = 8,4 + 2,0 = 10,4 \text{ km}$$

$$t = \frac{8,4}{70} + 0,5 = 0,62 \text{ h}$$

$$v = \frac{\Delta x}{\Delta t} = \frac{10,4}{0,62} = 16,8 \text{ km/h}$$

Moto uniformemente vario:

avviene ad accelerazione

a = costante (positiva o negativa),

da cui si ottengono:

$$v = v_0 + at$$

$$s = s_0 + v_0 t + \frac{1}{2} at^2$$

e espressioni equivalenti, per esempio, da

$t = (v - v_0)/a$ si ottiene:

$$s = s_0 + v_0 \frac{v - v_0}{a} + \frac{1}{2} a \frac{(v - v_0)^2}{a^2} = s_0 + \frac{v^2 - v_0^2}{2a}$$

Se $\mathbf{a} > \mathbf{0}$ (oppure $a < 0$) il moto si dice **uniformemente accelerato** (oppure uniformemente ritardato).

Altre espressioni per descrivere il moto uniformemente accelerato sono

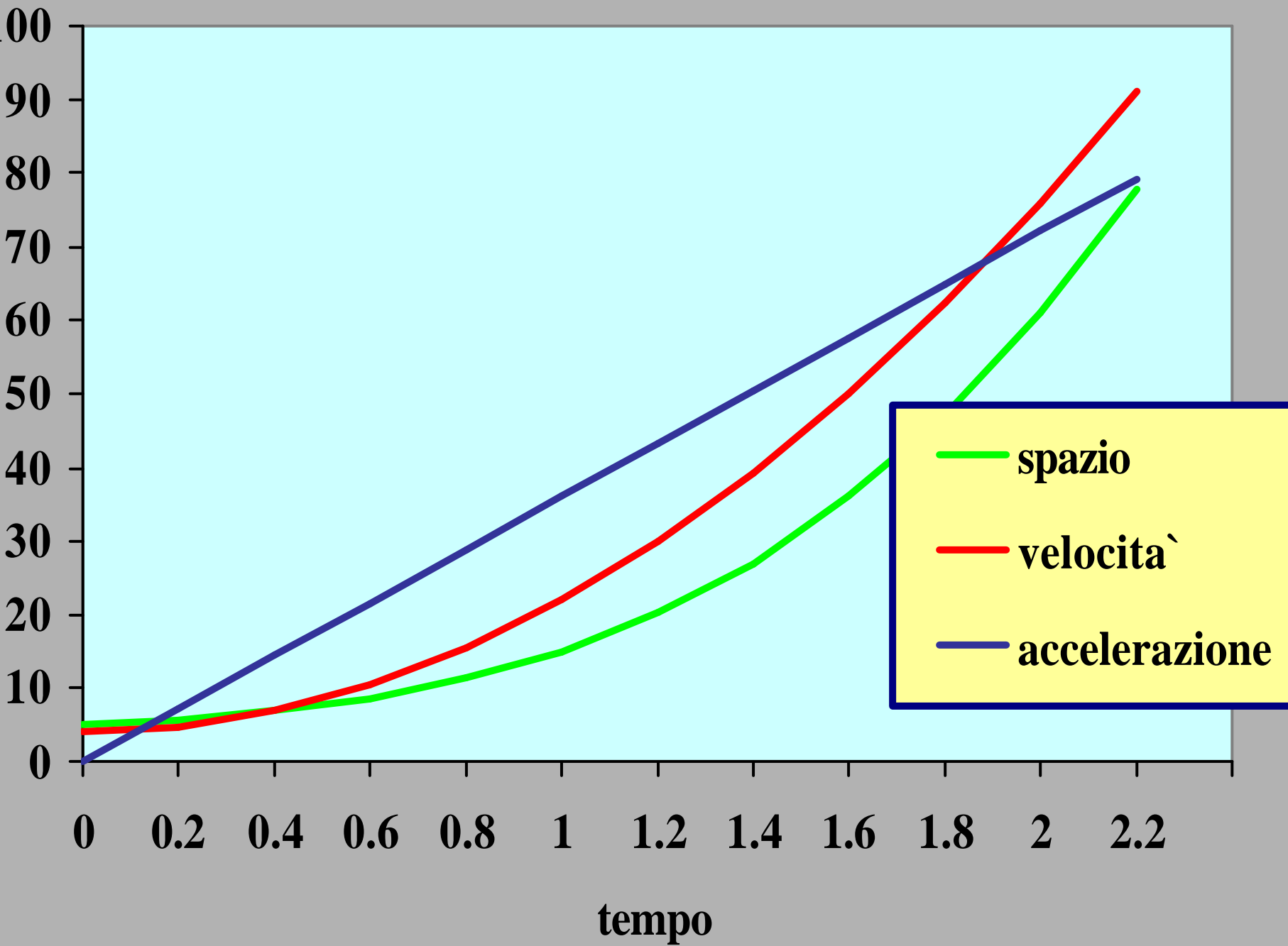
$$v = \sqrt{v_0^2 + 2as}, \quad a = \frac{v^2 - v_0^2}{2s}, \quad s = \frac{v^2 - v_0^2}{2a}$$

avendo assunto $s_0 = 0$ per semplicità.

Esempio di moto in una direzione:

Sia lo spazio percorso $s = 6t^3 + 4t + 5$ in direzione rettilinea. La velocità $v = 18t^2 + 4$ e l'accelerazione $a = 36t$ si ricavano per derivazione. Si ottengono così i valori riportati in tabella e figura seguenti.

t	0.0	0.2	0.4	0.6	0.8	1.0	1.2	1.4	1.6	1.8	2.0	2.2
s	0.0	7.2	14.4	21.6	28.8	36.0	43.2	50.4	57.6	64.8	72.0	79.2
v	4.0	4.8	6.94	10.5	15.6	22.0	30.0	39.3	50.1	62.4	76.0	91.2
a	5.0	5.8	6.98	8.70	11.3	15.0	20.2	27.1	36.0	47.0	61.0	77.2

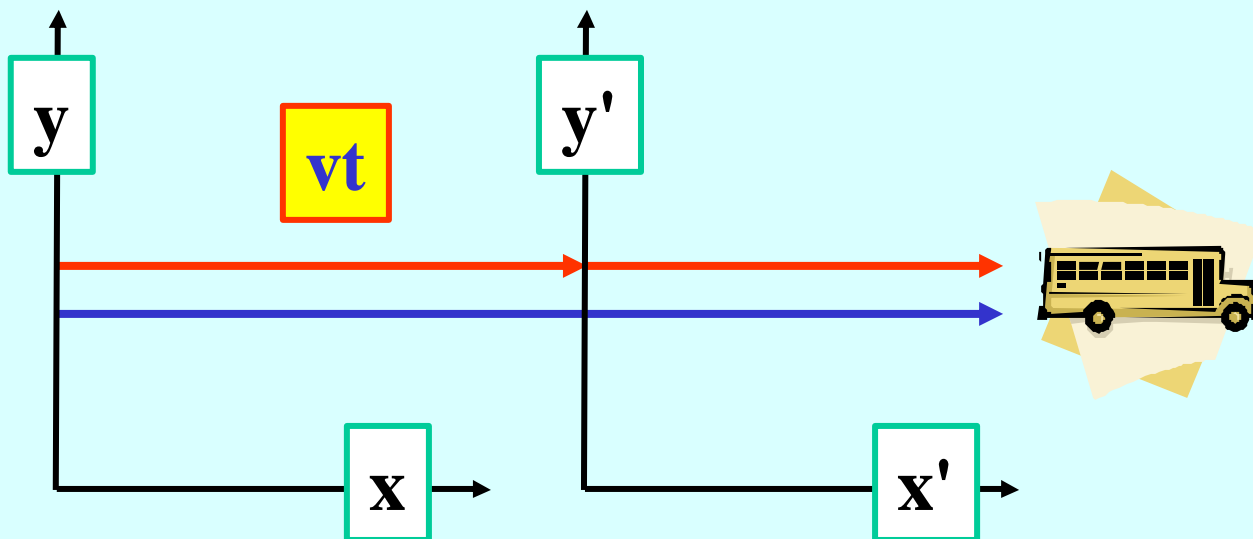
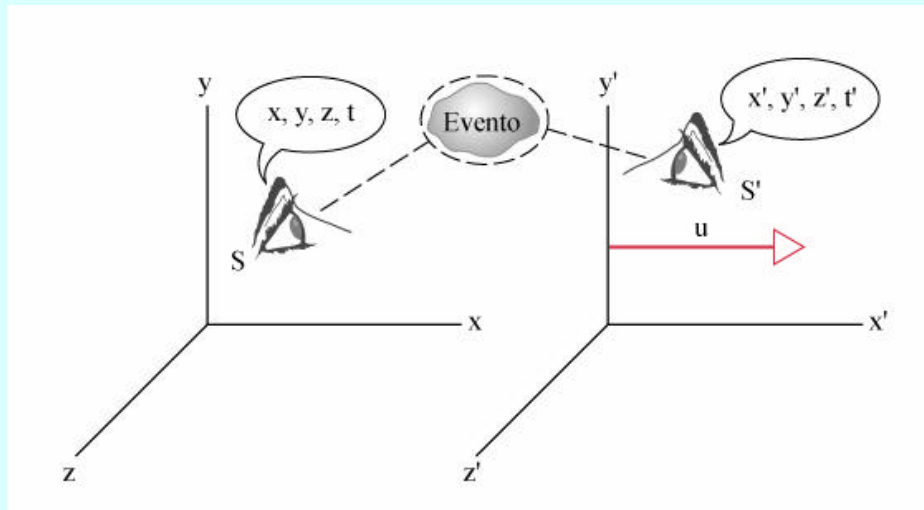


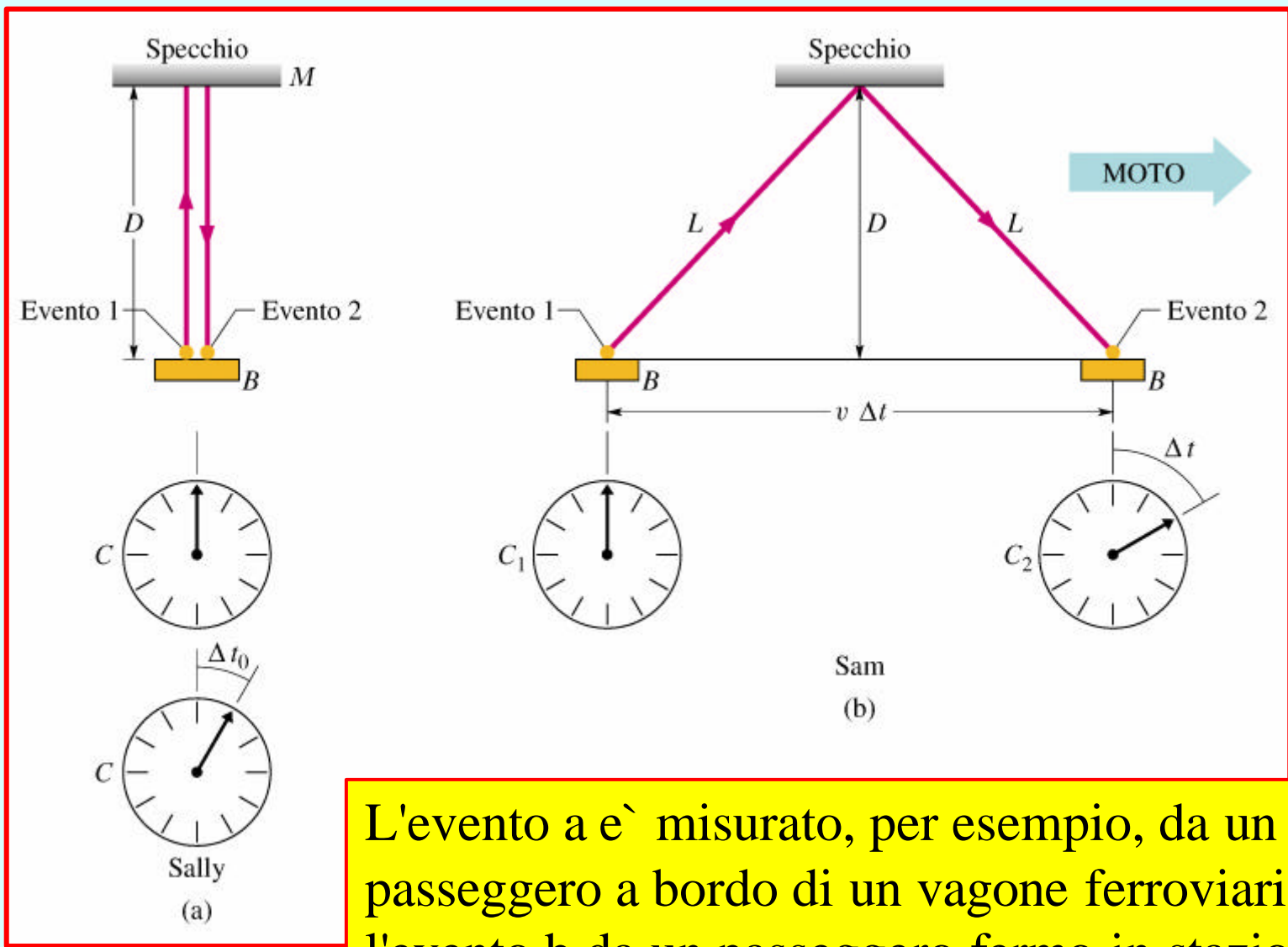
LA RELATIVITA'

La relativita' newtoniana e le trasformazioni galileiane:

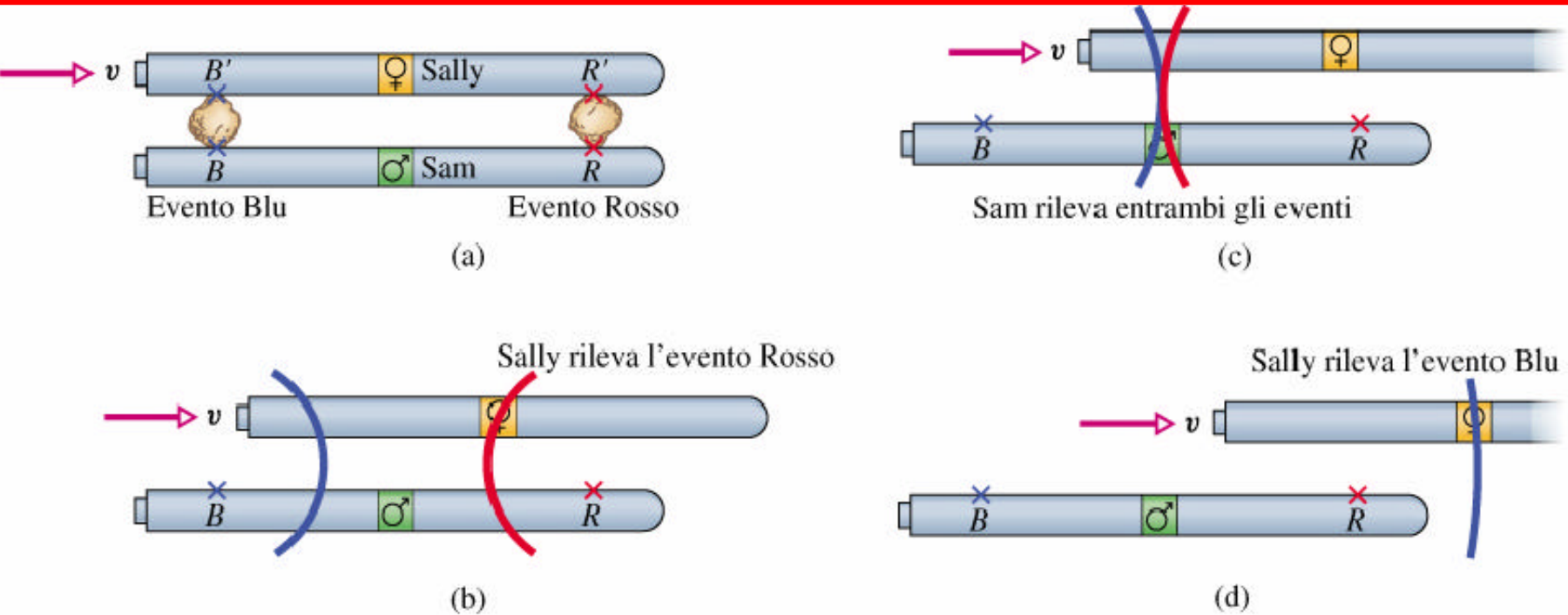
$$x' = x - vt, \quad t' = t$$

comportano: $\mathbf{u} = \mathbf{u}' + \mathbf{v}$





La simultaneita` e` relativa



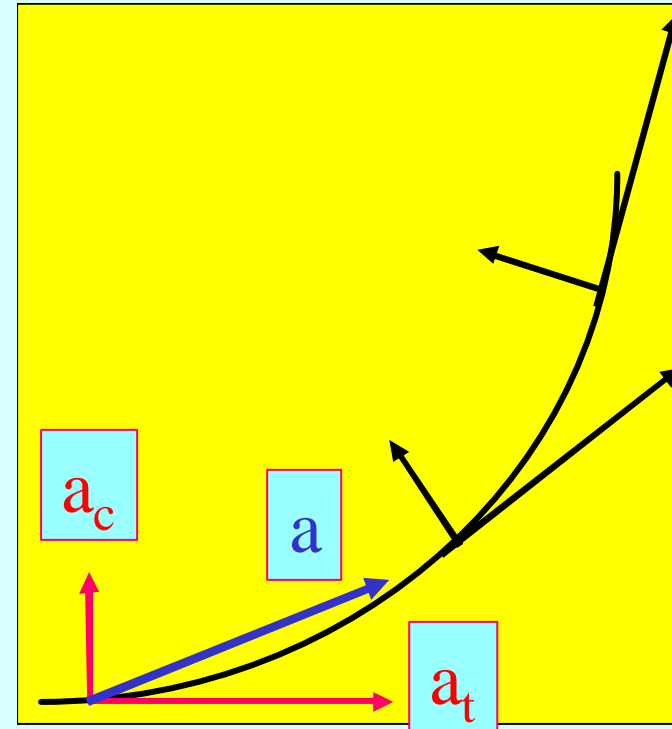
La velocita` della luce e` costante ($c = 300.000$ km/s) e non dipende dalla direzione del moto della Terra.

2 – velocità e accelerazione come **grandezze vettoriali**

La velocità istantanea \mathbf{v} cambia in modulo, direzione e verso per effetto di una accelerazione vettoriale istantanea

$$\mathbf{a} = d\mathbf{v}/dt = \mathbf{a}_t + \mathbf{a}_c,$$

dove \mathbf{a}_t è la componente **tangenziale**, diretta verso la direzione del moto, e \mathbf{a}_c è la componente **centripeta**, diretta verso il centro di curvatura del moto.

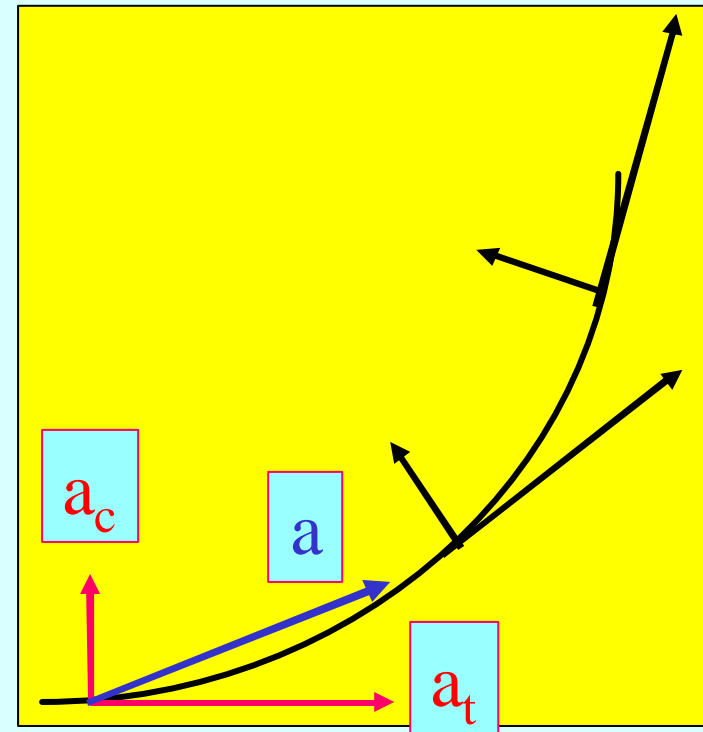


La variazione di velocità può avvenire:

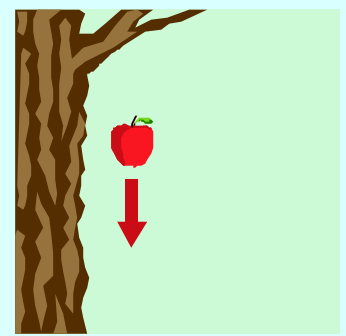
- solo in modulo (moto rettilineo non uniforme, $\mathbf{a}_c = 0$),
- solo in direzione e verso (moto circolare, $\mathbf{a}_t = 0$),
- oppure lungo entrambe le componenti.

L'accelerazione totale \mathbf{a} , in modulo,
non è data da $a = a_t + a_c$,

ma da $\mathbf{a} = \mathbf{v} (a_t^2 + a_c^2)$.



Corpi in caduta libera



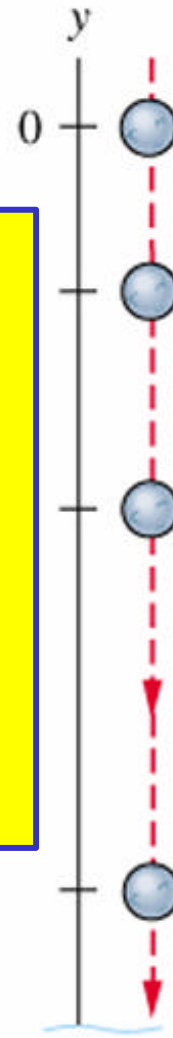
Sulla Terra, tutti i corpi sono soggetti alla stessa accelerazione di gravità g , definita da un vettore diretto verso il centro della Terra e di modulo costante, circa $9,8 \text{ m/s}^2$ sulla superficie terrestre.

Per effetto della gravità, e trascurando la resistenza dell'aria, ogni corpo non vincolato è soggetto allo stesso tipo di moto (uniformemente accelerato) indipendentemente dal suo stato di moto iniziale.

Caduta di un corpo nel campo gravitazionale terrestre.

L'accelerazione ha i valori seguenti:

- modulo: $a = g = 9,8 \text{ m/s}^2$,
- direzione: verticale,
- verso: verso il basso.



t	y	v	a
(s)	(m)	(m/s)	(m/s ²)
0	0	0	-9.8
1	-4.9	-9.8	-9.8
2	-19.6	-19.6	-9.8
3	-44.1	-29.4	-9.8
	-48.0		-9.8

Esempio di moto in due direzioni

Moto di un proiettile: caso particolare del moto di un corpo soggetto anche all'accelerazione di gravità. Sia θ_0 l'angolo con cui viene lanciato il corpo (sasso, proiettile, missile, ecc..) rispetto alla direzione orizzontale. Sia v_0 il modulo della sua velocità iniziale, e siano $a_y = -g$ e $a_x = 0$ le componenti delle accelerazioni lungo gli assi. Si ha:

$$v_x = v_{0x} \cos \mathbf{J}_0, \quad v_y = v_{0y} \sin \mathbf{J}_0 - gt$$

$$x = v_{0x} t = v_{0x} \cos \mathbf{J}_0 \cdot t$$

$$y = v_{0y} t - \frac{1}{2} gt^2 = v_{0y} \sin \mathbf{J}_0 \cdot t - \frac{1}{2} gt^2$$

dove θ_0 e` l'angolo iniziale del proiettile rispetto all'asse x. Eliminando il tempo tra le ultime due equazioni si ottiene una parabola:

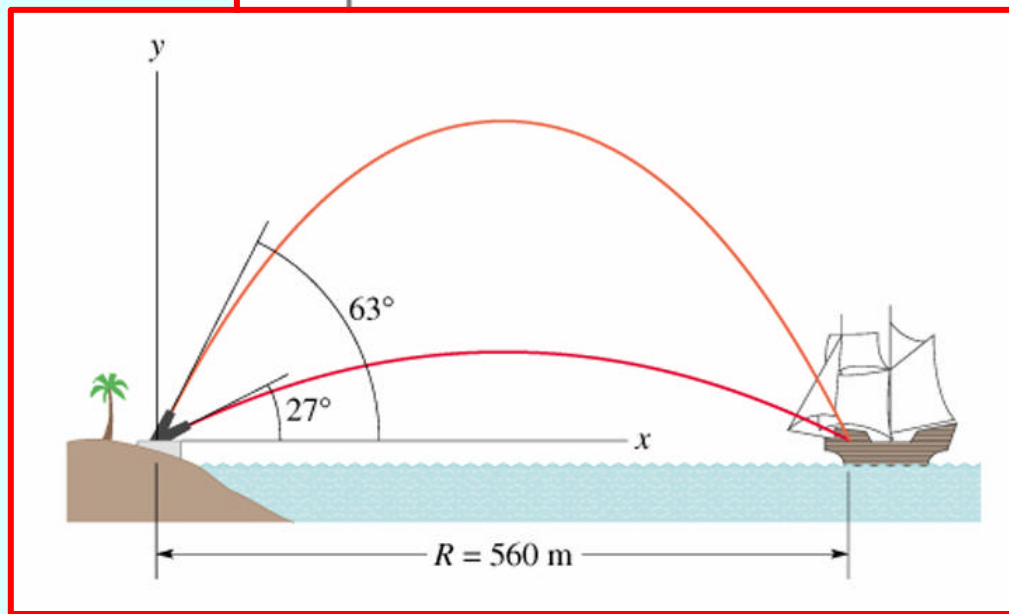
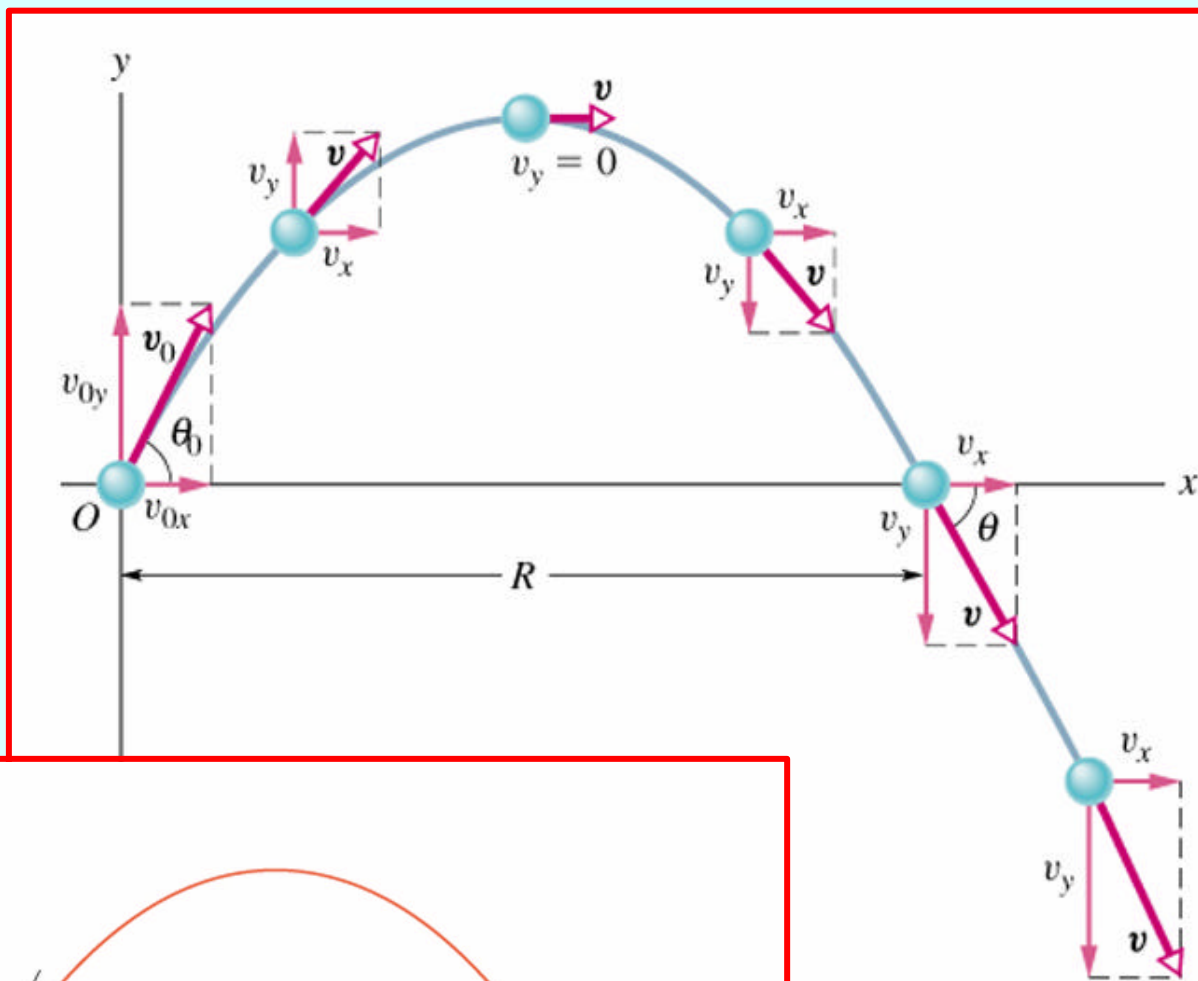
$$y = \operatorname{tg} J_0 \cdot x - \frac{g}{2v_0^2 \cos^2 J_0} x^2$$

Da essa si possono ricavare la gittata R (massima per $\theta_0 = 45^\circ$) e l'altezza massima h, che viene raggiunta dal proiettile.

$$R = \frac{v_0^2}{g} \sin 2J_0, \quad h = \frac{v_0^2}{2g} \sin^2 J_0$$

Si ha $y = h$ per:

$$x = \frac{R}{2}, \quad v_y = 0, \quad t = \frac{v_0}{g} \sin J_0$$



Moto circolare uniforme



E' un'altra importante applicazione del moto a due dimensioni. Un moto curvilineo lungo una circonferenza si dice circolare; se la velocità **v varia solo in direzione e verso** (ma **non in modulo**) il moto viene detto circolare uniforme. In questo caso l'accelerazione deve essere solo radiale o **centripeta**, e l'accelerazione tangenziale deve essere nulla:

$$a = a_c = \frac{|v^2|}{R}, \quad a_t = \frac{dv}{dt} = 0$$

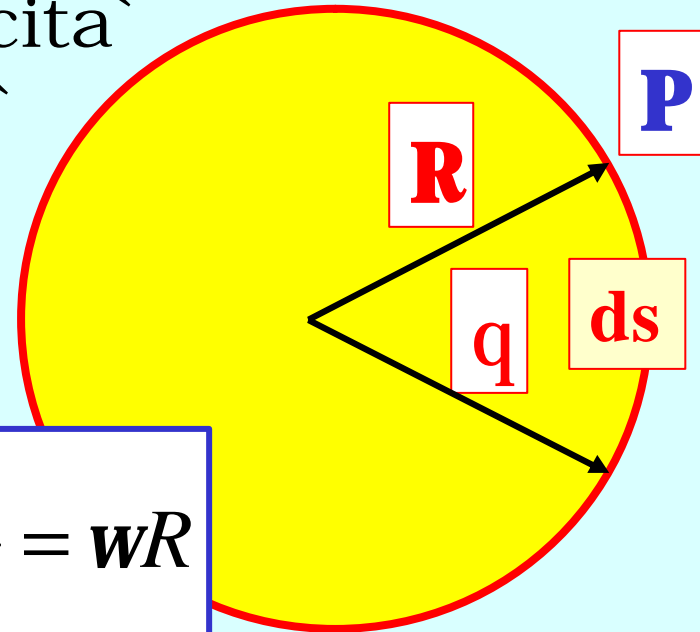
Si noti che la definizione di accelerazione centripeta e` vera anche per curve non circolari (per le quali R e` variabile).

Si definisce **velocita` angolare** la quantita` $\omega = d\theta/dt$ [ω viene misurata in rad/s].

Poiche` $ds = R d\theta$, e la velocita` sull'arco di circonferenza e` data da $v = ds/dt$, il legame tra velocita` angolare e velocita` tangenziale e`:

(da cui $a_c = \omega^2 R$).

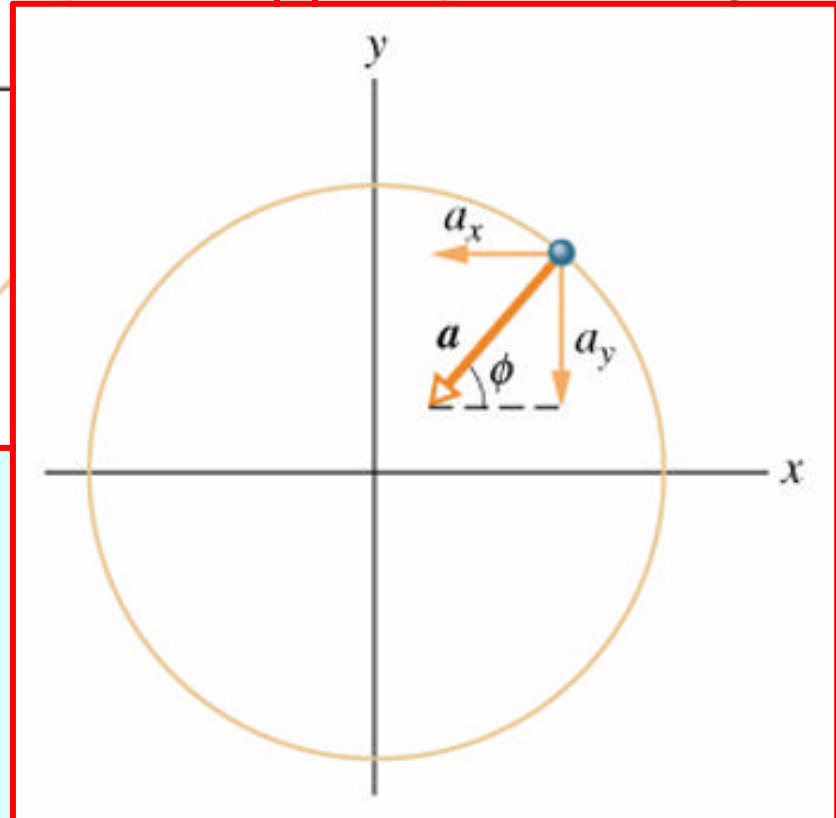
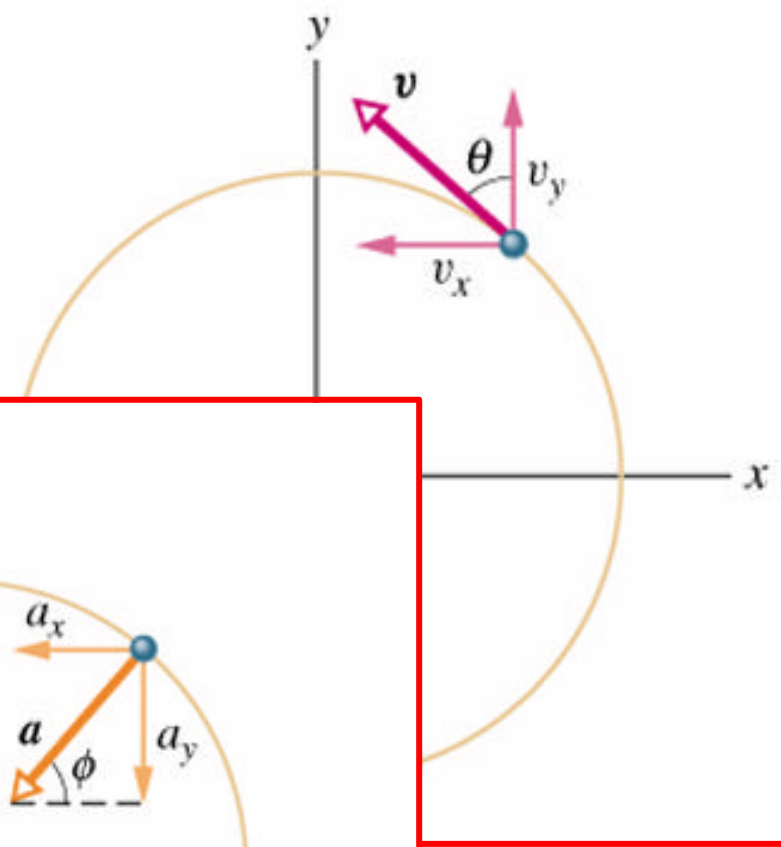
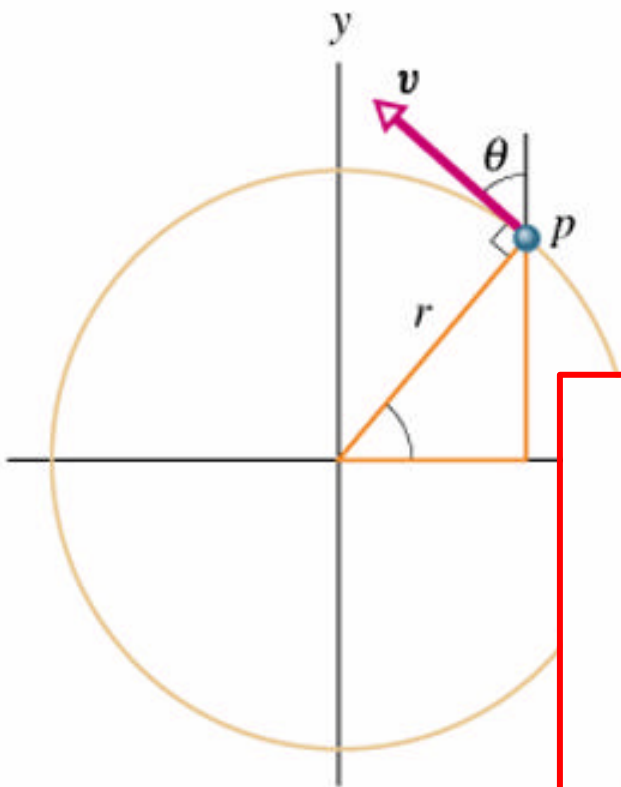
$$v = R \frac{d\theta}{dt} = \omega R$$



Poiche` R e` costante in una circonferenza, il moto circolare e` uniforme **se** ω e` costante.

Nel moto circolare uniforme si definiscono il periodo T [s], e la frequenza (talvolta indicata con ν , talvolta con f) $\nu = 1/T$ [Hz].

Le grandezze fisiche variabili possono essere periodiche (per es. le funzioni sinusoidali) o aperiodiche. Una funzione puo` comunque essere sviluppata in una serie di funzioni periodiche, sinusoidali, mediante lo sviluppo in serie di Fourier.

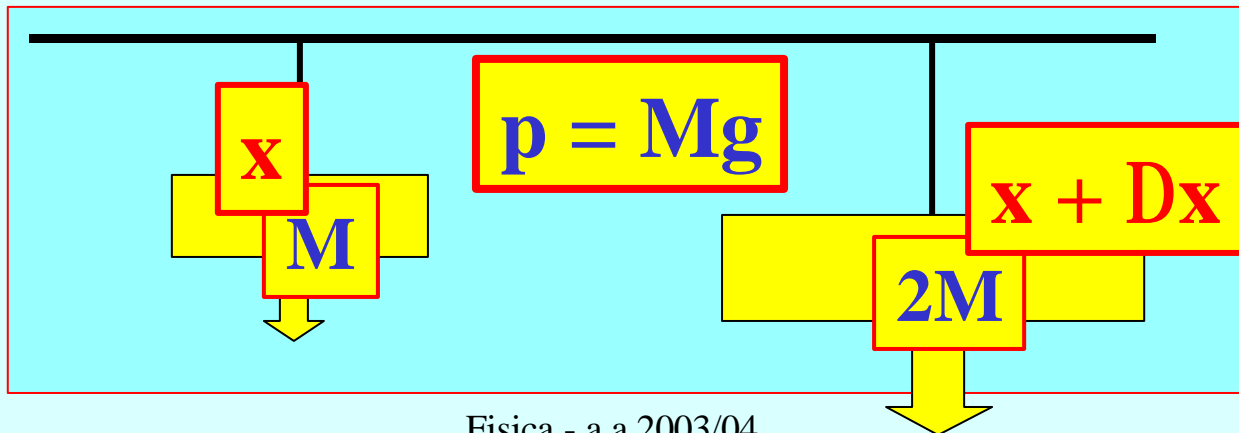


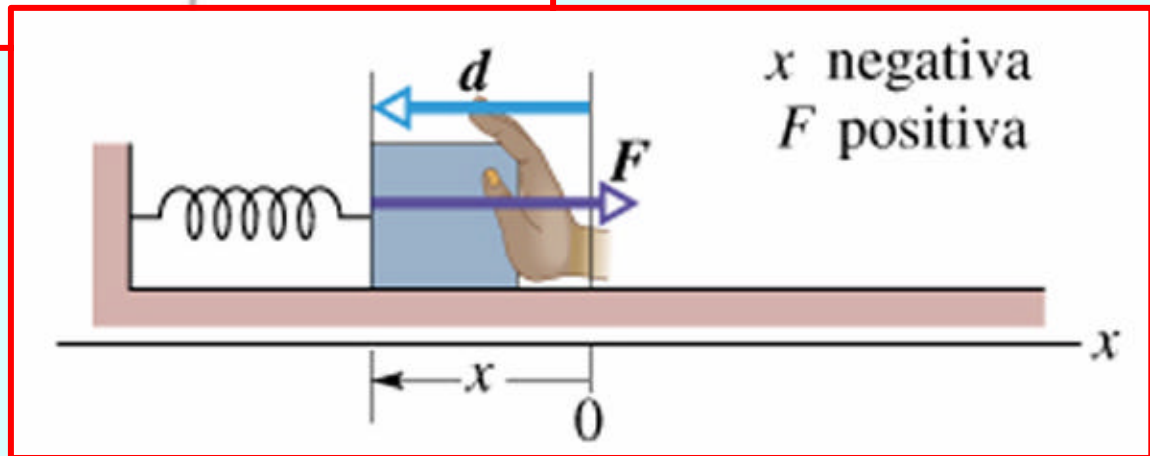
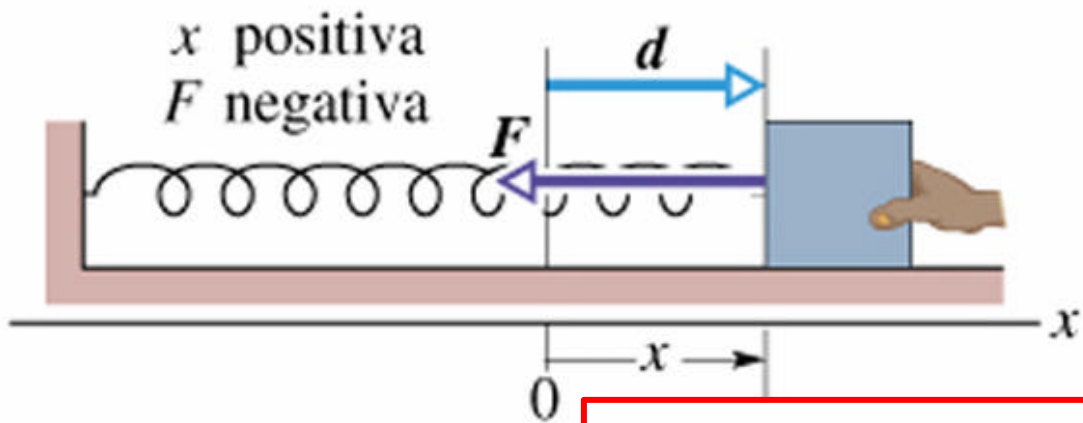
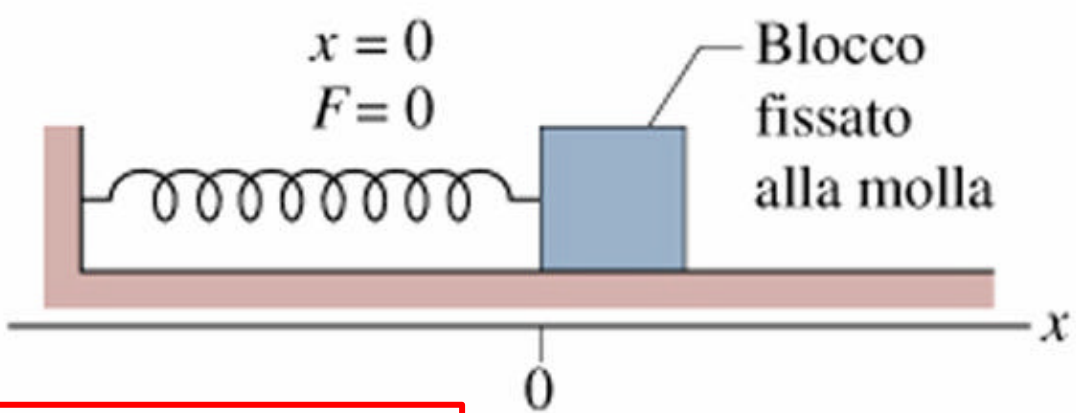
LE FORZE

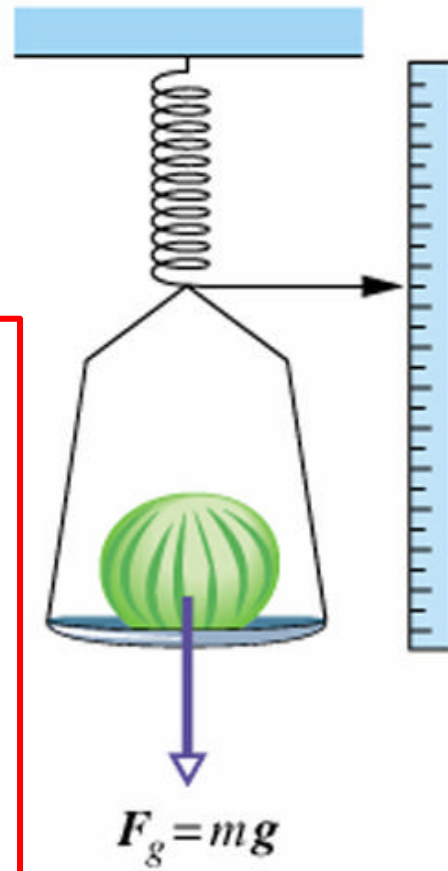
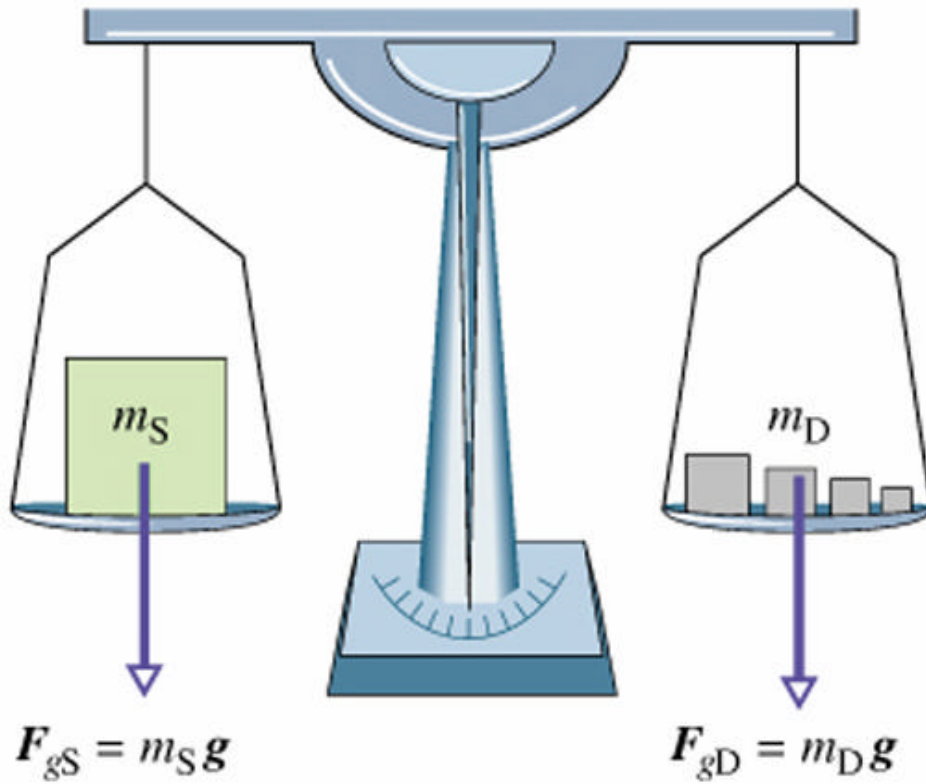
Dinamica

Le forze sono VETTORI

che modificano lo stato di quiete o di moto rettilineo uniforme. Quindi **producono un'accelerazione** (effetto dinamico) anche se non sono a contatto del corpo su cui agiscono; **oppure una deformazione** (effetto statico).
Esempi: forza gravitazionale (o forza peso), legge di Hooke, forze elettromagnetiche, ecc...







Scala graduata
in unità
di peso
o massa

Leggi della dinamica

Prima legge (**principio di inerzia**)

Ogni corpo mantiene il suo stato di quiete o di moto rettilineo uniforme fino a che non interviene una forza a variarlo.

Esistono sistemi di riferimento inerziali (per es. il sistema del laboratorio, un treno a velocità costante, il sistema eliocentrico, ecc...) e sistemi non inerziali, ossia accelerati.

Leggi della dinamica

Seconda legge (**secondo principio della dinamica**)

Questo principio introduce il **concetto di massa**: una conseguenza del fatto che l'effetto dinamico di forze diverse sullo stesso corpo produce accelerazioni diverse, ma tali da avere un rapporto costante tra forza e accelerazione:

$F_1/a_1 = F_2/a_2 = \dots = \text{costante} = m$,
ossia:

$$\mathbf{F} = m\mathbf{a}$$

Vale il principio di sovrapposizione

$$\sum \mathbf{F}_i = m \mathbf{a}_i$$

delle forze (proprietà additiva);

Nel S.I. il Kg è l'unità di massa e il Newton è l'unità delle forze:

$$1\text{N} = 1\text{kg}\cdot 1\text{m}/\text{s}^2$$

Nel sistema cgs l'unità derivata della forza è la dina ($1\text{ N} = 10^5$ dine).

Leggi della dinamica

Terza legge (terzo principio della dinamica)

Principio di azione e reazione: ad ogni forza corrisponde una reazione uguale in modulo e direzione ma di verso opposto: $\mathbf{F}_A = -\mathbf{F}_B$, da cui:

$\mathbf{F}_A + \mathbf{F}_B = \mathbf{0}$ o, piu` generalmente:

$$\sum_i \mathbf{F}_i = \mathbf{0}$$

I sistemi di propulsione (naturale o artificiale) sono basati su questo principio; non sarebbero possibili se non ci fossero le forze di attrito

Esempi di forze

Forza peso e accelerazione di gravita`

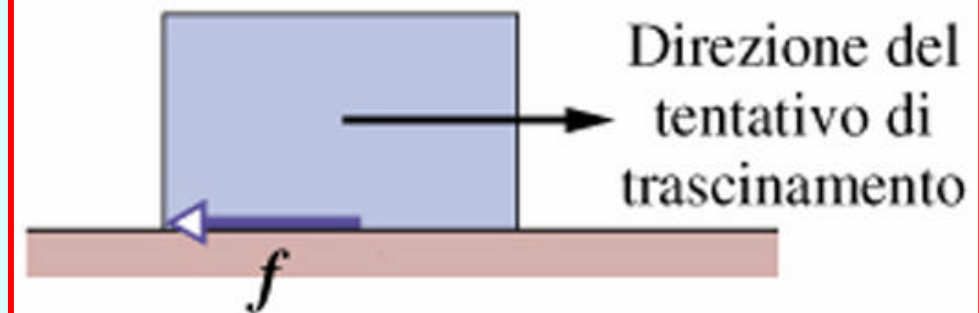
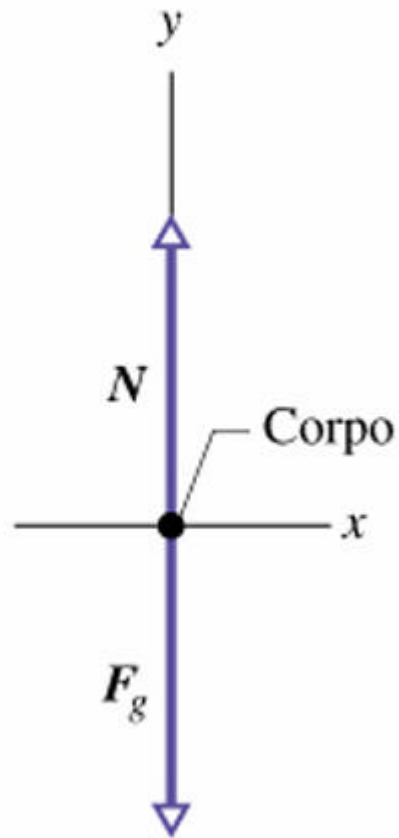
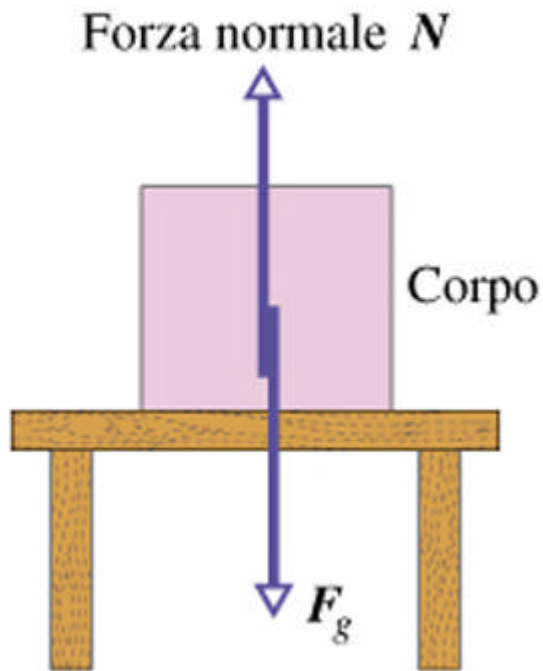
Come sappiamo, un corpo in caduta libera nel vuoto (con attrito in un fluido quale l'aria) ha peso $\mathbf{p} = \mathbf{mg}$ (un vettore misurato in N), e massa m (uno scalare misurato in Kg). Essendo g costante, il moto e` uniformemente accelerato, verticale verso il centro della Terra.

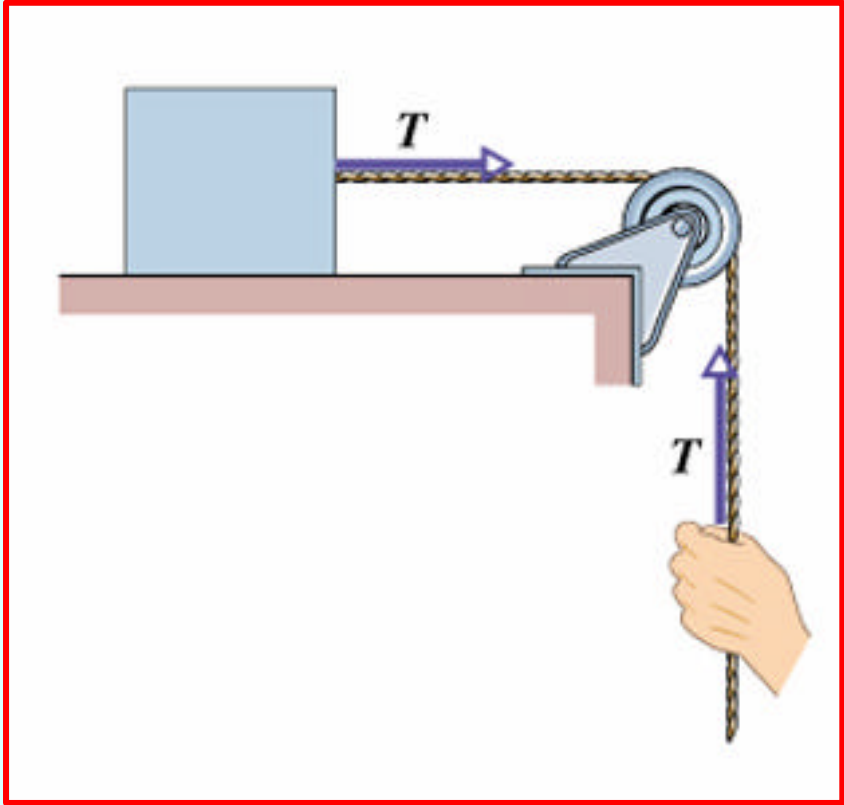
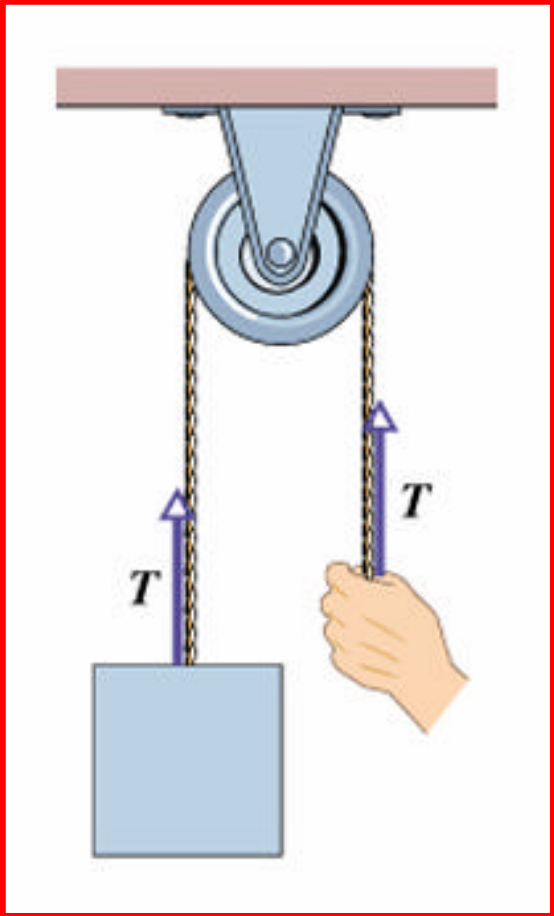
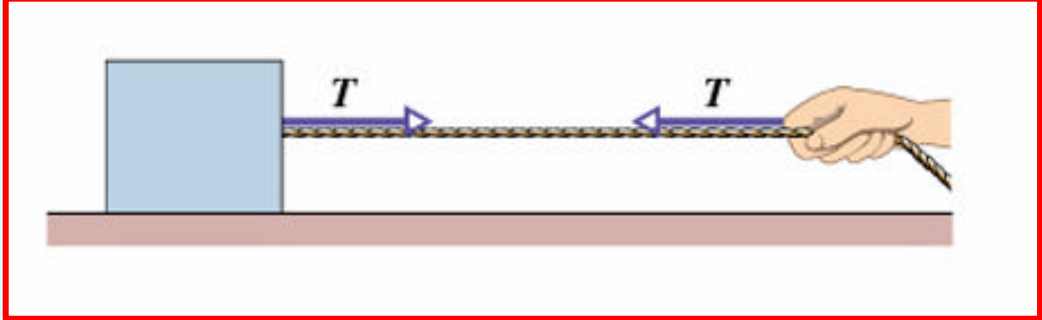
Forza elettrica

E' responsabile del moto delle cariche all'interno di un filo conduttore

Forza attrito

E' responsabile del rallentamento di un corpo che scivola lungo un piano scabro



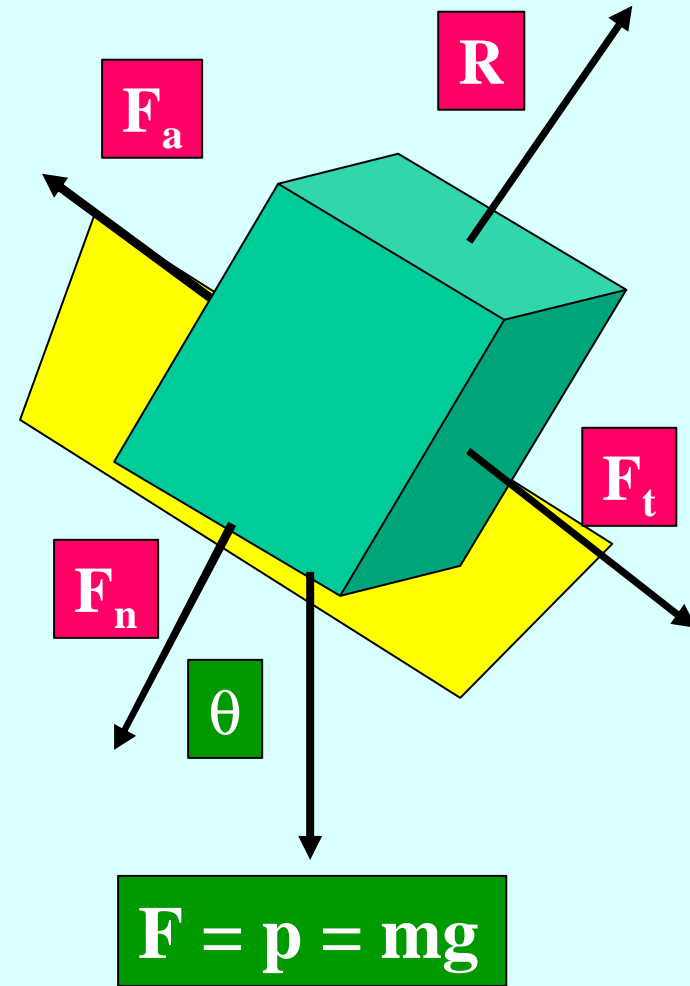


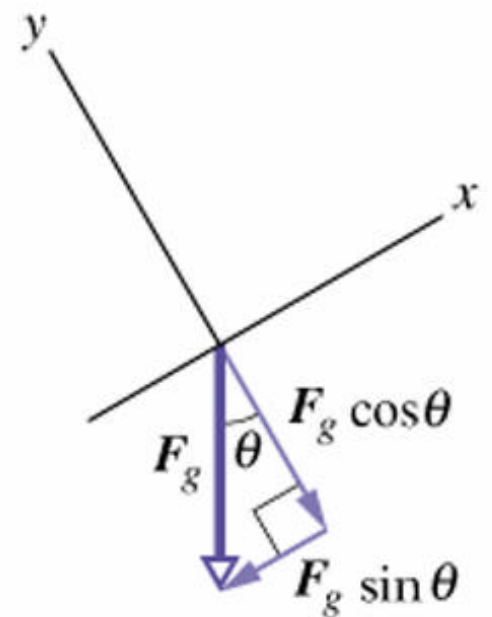
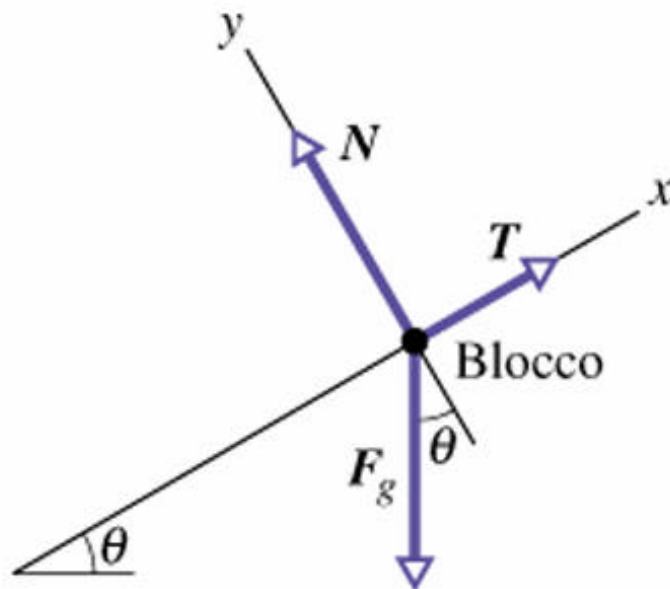
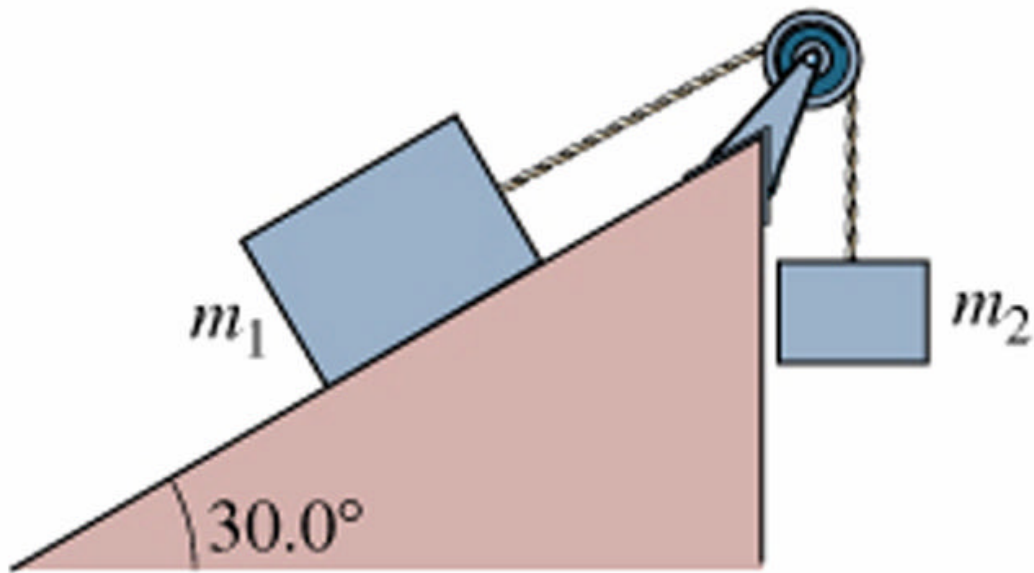
Condizioni di equilibrio

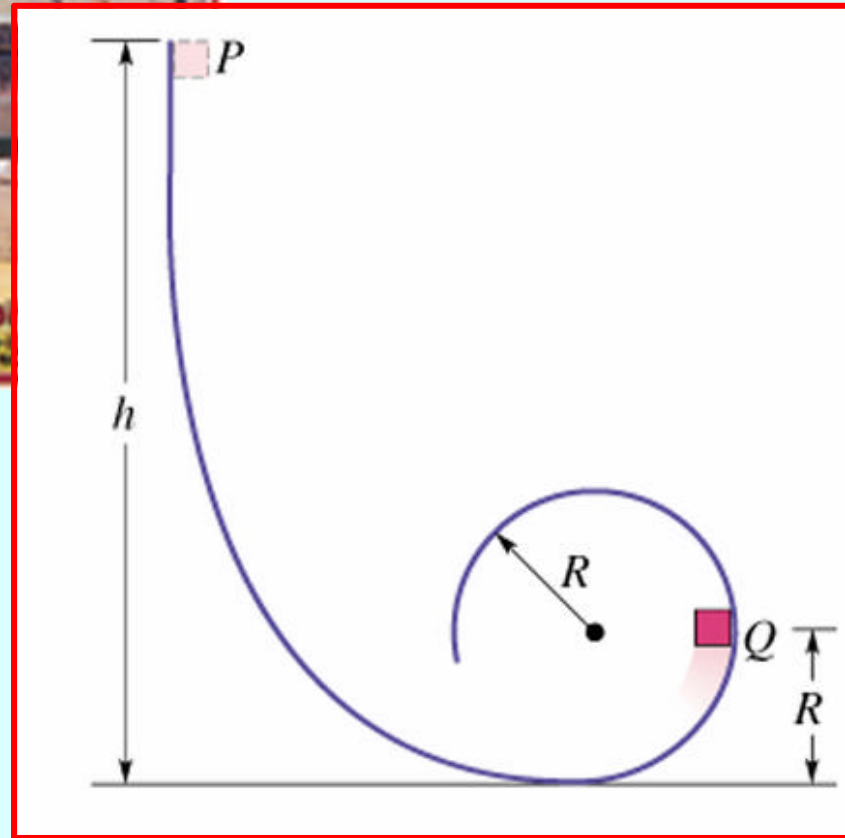
Valgono sempre:

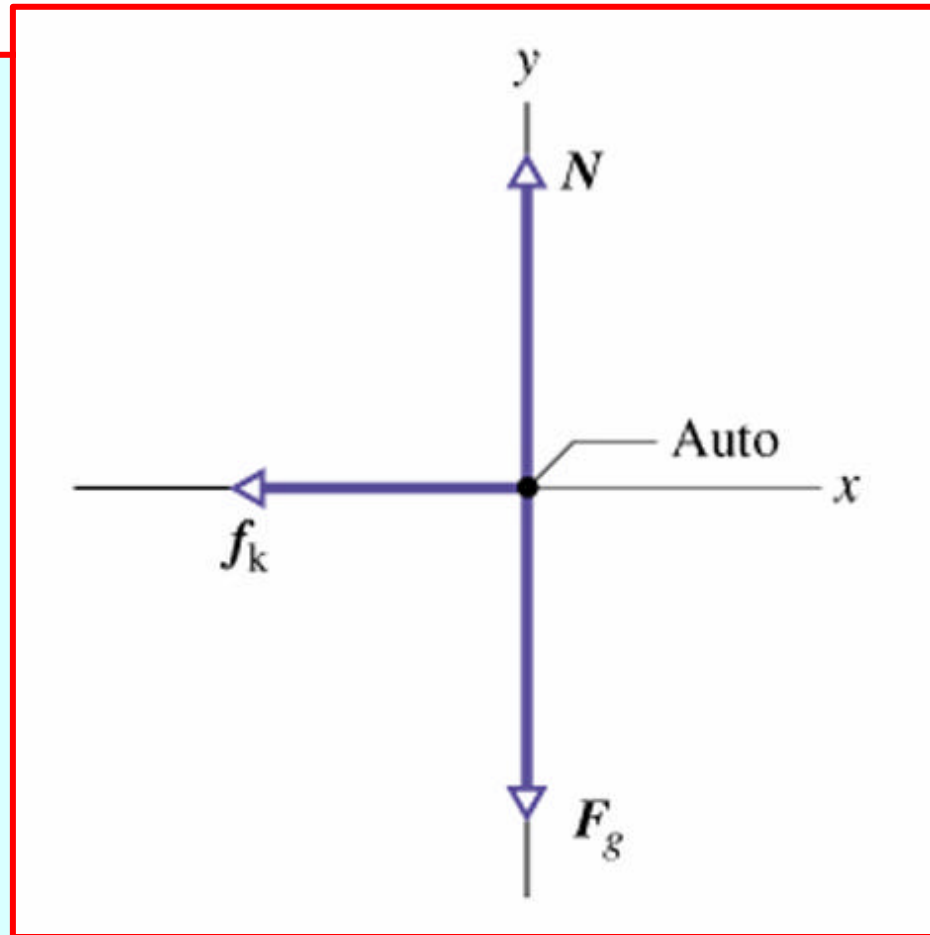
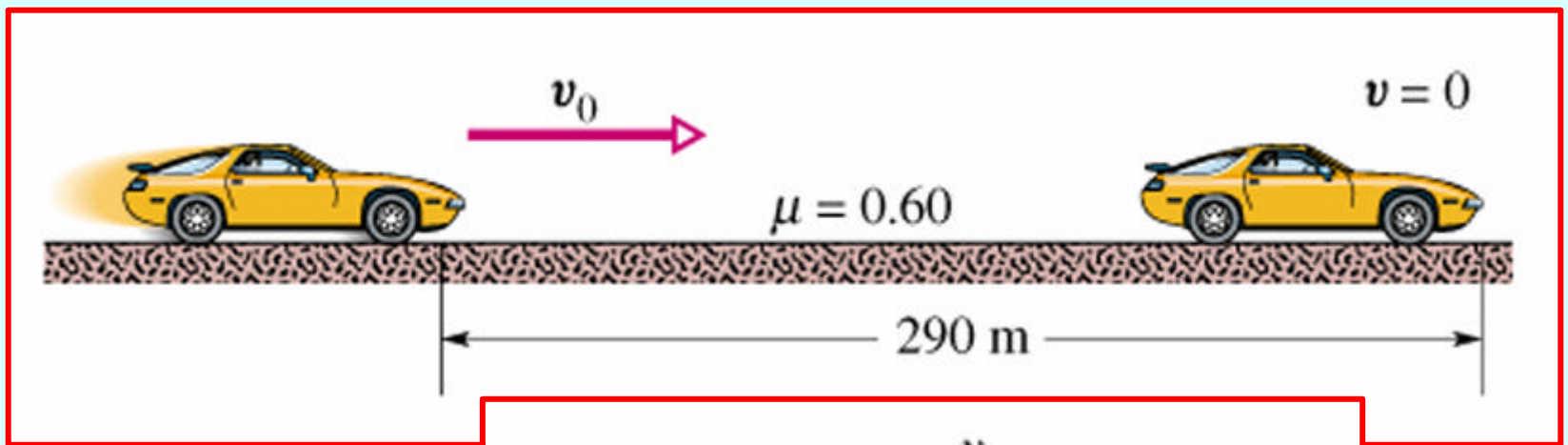
- a) per un corpo sospeso (tensione),
- b) per un corpo appoggiato su un piano orizzontale,
- c) oppure appoggiato su un piano inclinato.

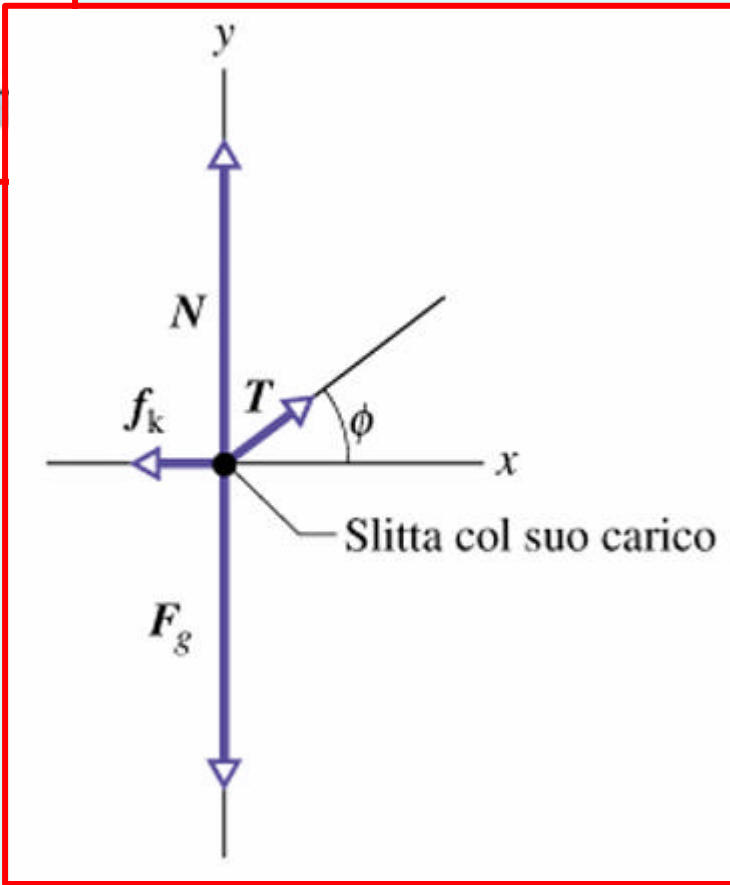
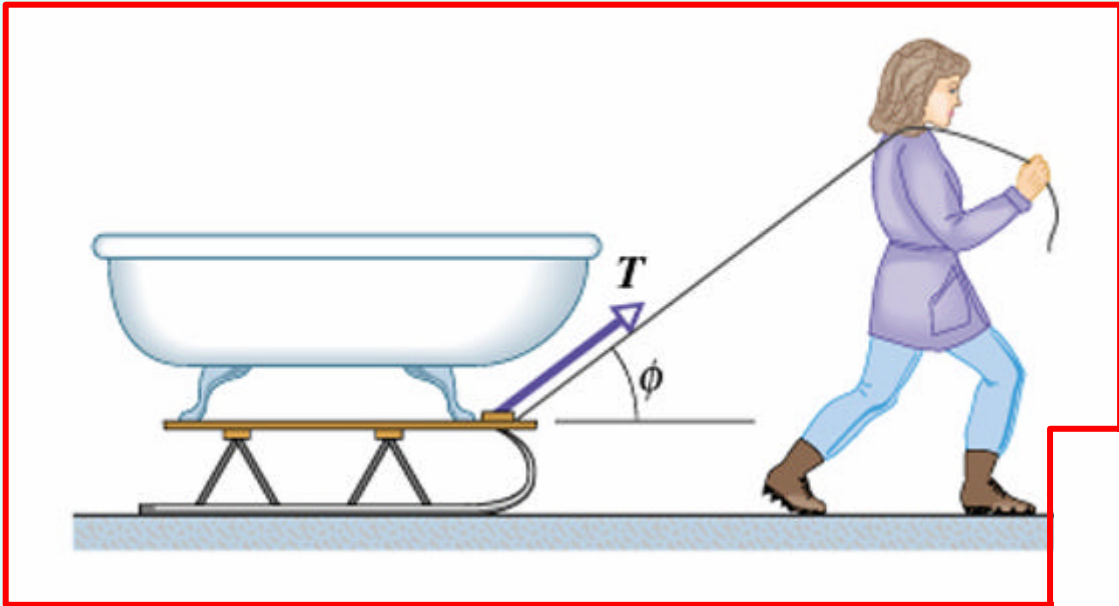
La **forza di attrito**, $\mathbf{F}_a = f \mathbf{F}_n$ dove f è il coefficiente di attrito, si oppone sempre al movimento. Per avere equilibrio statico ($\sum \mathbf{F}_i = \mathbf{0}$) non si può mai trascurare l'attrito.











Quantità di moto

Talvolta, anziché la velocità, si preferisce usare una grandezza ad essa collegata, l'**impulso** (o quantità di moto), definito come **$q = mv$** .

Da questa definizione segue che *q è costante se F è nulla*, in quanto

$$F = ma = m dv/dt = dq/dt.$$

Lavoro e energia

Il lavoro L è una **grandezza scalare**, prodotto scalare dei due vettori forza \mathbf{F} e spostamento \mathbf{s} , ossia $\mathbf{L} = \mathbf{F} \mathbf{s} \cos \theta$, il cui segno è dato dal segno di $\cos \theta$. Si ha $L = 0$ per $\theta = \pi/2$: il **lavoro è nullo quando \mathbf{F} e \mathbf{s} sono ortogonali**.

L'unità di misura del lavoro è il joule:

$$1\text{J} = 1\text{N}\cdot 1\text{m} = 10^5 \text{dine}\cdot 100 \text{cm} = 10^7 \text{erg}$$

Se \mathbf{F} è variabile e la traiettoria è curvilinea, e il lavoro è dato da:

$$L_{AB} = \sum F_i \Delta s_i = \int F \cos \theta ds$$

Lavoro e energia



Da $L = F \cdot s = ma \cdot s$ si ricava

$$L = \frac{ma(v_2^2 - v_1^2)}{2a} = \frac{1}{2}m(v_2^2 - v_1^2) = K_2 - K_1$$



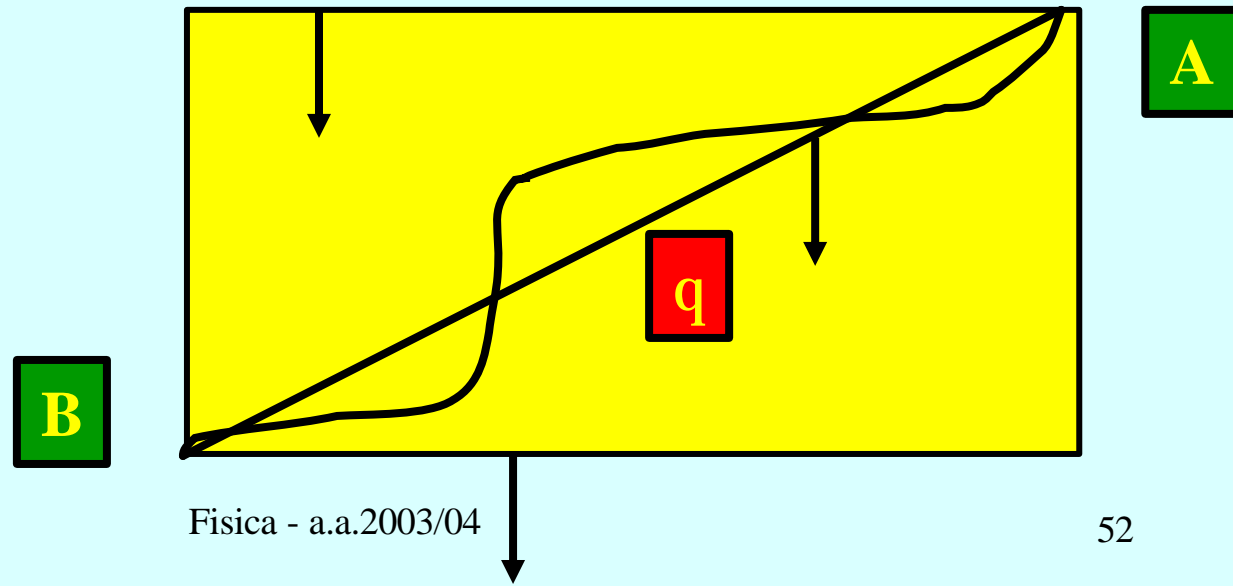
In quanto si definisce energia cinetica di un corpo la quantità

$$K = \frac{1}{2}mv^2$$

Questa relazione e' nota come **teorema delle forze vive** o dell'energia cinetica: il lavoro totale svolto corrisponde alla variazione di energia cinetica:

$$\sum_i L_i = \Delta K$$

Forze conservative Si tratta di forze per le quali il lavoro compiuto per spostarsi da un punto A ad un punto B (o viceversa) non dipende dal percorso effettuato e implicano l'esistenza di un'energia potenziale W . Sono conservative, per esempio le forze elastiche ($F = - kx$, $W = - \frac{1}{2}kx^2$), le forze gravitazionali ($F = mg$, $W = mgh$), e altre.



Poiche' il lavoro compiuto da forze conservative e' $L = W_1 - W_2$, dal teorema delle forze vive si ricava $DW + DK = 0$ per cui

$$\Delta W + \Delta K = 0 \rightarrow \Delta(W + K) = 0$$

$$W + K = E_{tot} \rightarrow \Delta E = 0 \rightarrow E_{tot} = \text{cost}$$

Sono pero' anche presenti forze non conservative (per es. attriti, lavoro fisiologico, calore).

La **potenza** $P = L/Dt = \mathbf{F} \cdot \mathbf{v}$ si misura in Watt, dove $1W=1J/1s$.

Il campo gravitazionale

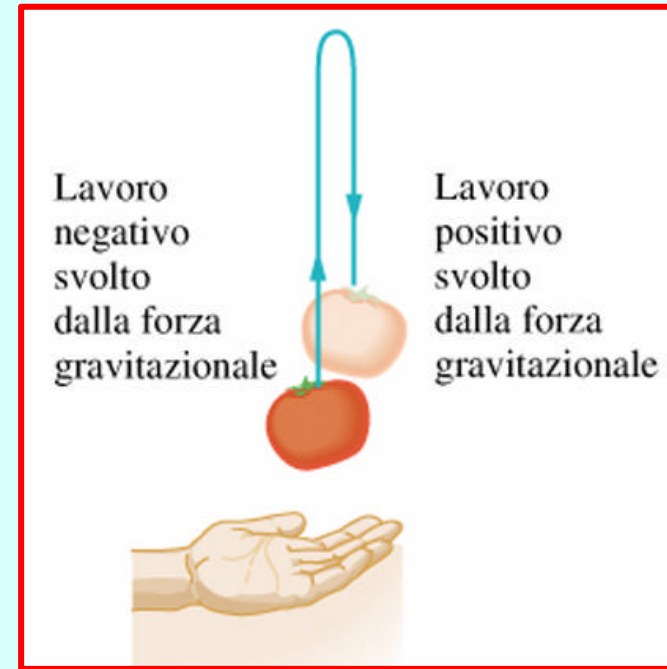
Esempio di forze conservative

Un esempio importante di forze conservative sono le forze gravitazionali, **una delle interazioni fondamentali della natura**. Vale la legge di Newton:

$$F_G = G \frac{m_1 m_2}{r^2}$$

dove:

- ☀ m_1 e m_2 sono due masse poste a distanza r ,
- ☀ la costante $G = 6.7 \cdot 10^{-11} \text{ Nm}^2/\text{kg}^2$ e' detta di gravitazione universale.



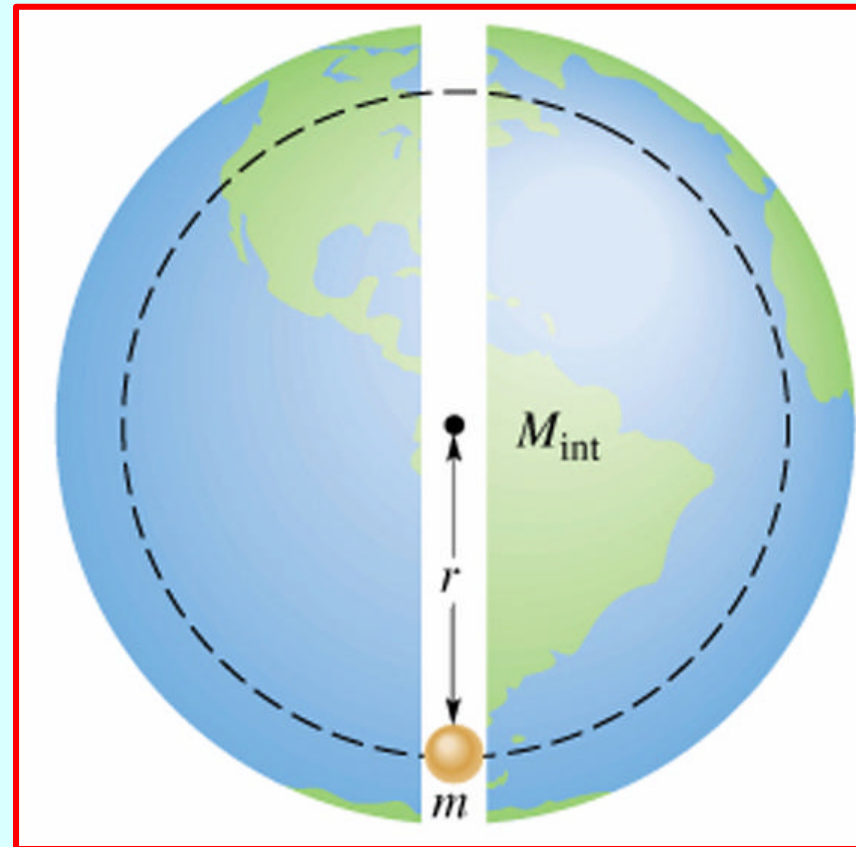
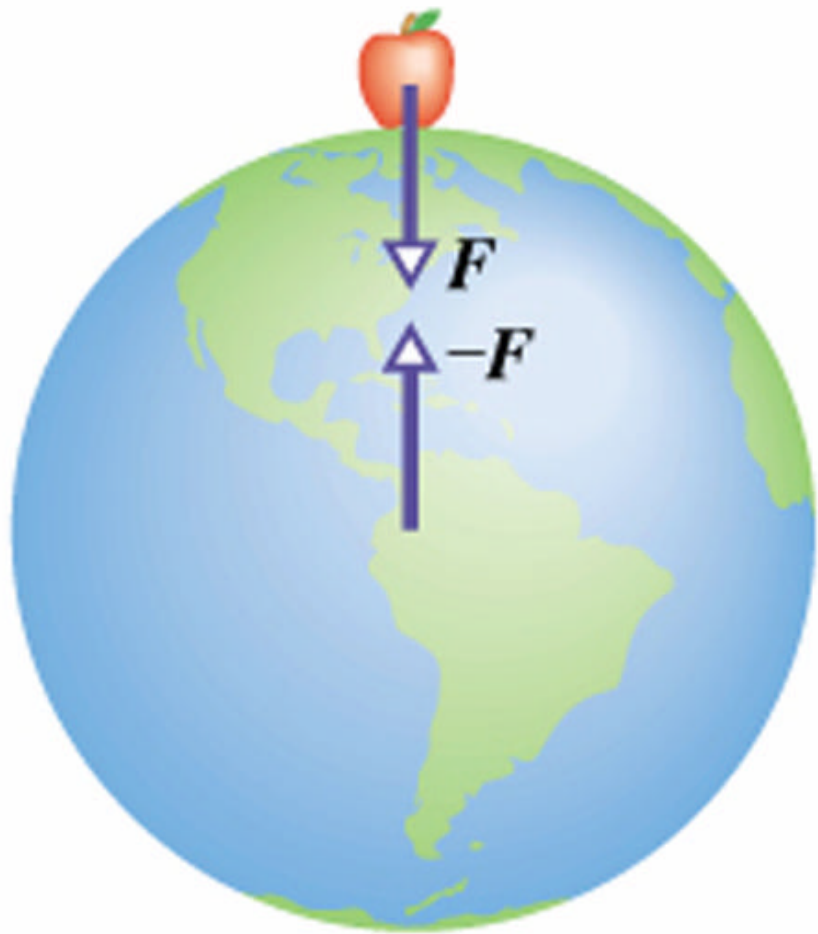
Il campo gravitazionale

Si dice campo gravitazionale quello generato da una massa **M** nello spazio circostante.

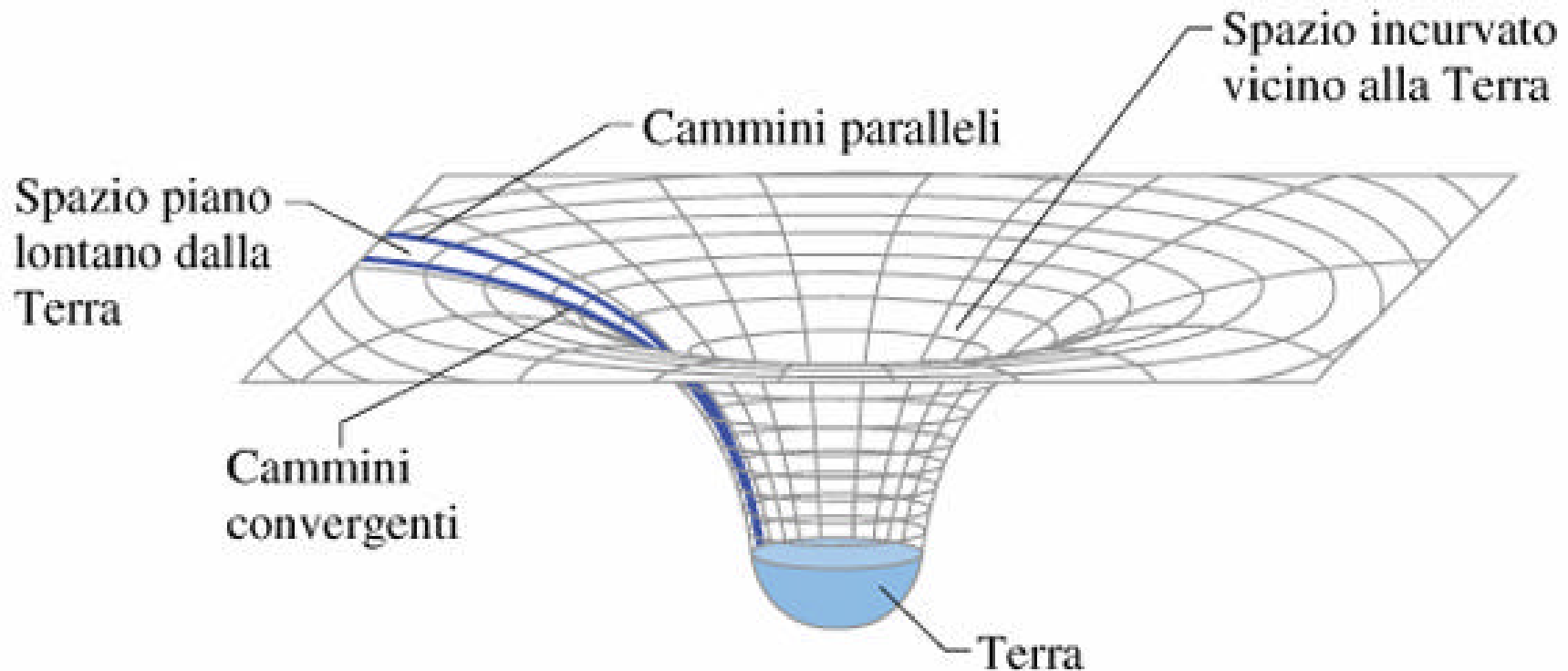
L'intensita` del campo gravitazionale si estende fino a infinito (ma varia come r^{-2}) ed una massa **m** viene attratta con intensita` **$g = F/m$** .

Nel caso terrestre il prodotto **$m \cdot g$** definisce la **forza peso** del corpo di massa **m** nel campo gravitazionale terrestre:

$g = GM_T/r_T^2 = 9.8 \text{ m/s}^2$ e` il valore dell'**accelerazione di gravita`** al suolo terrestre.



Campo gravitazionale terrestre



Esempio di campo gravitazionale generato dalla massa della Terra M_T nello spazio vicino

Come esempio, assumendo per semplicità che il moto della Terra intorno al Sole (anziché ellittico) sia circolare uniforme, dall'uguaglianza tra forza gravitazionale e forza centripeta, si ottiene:

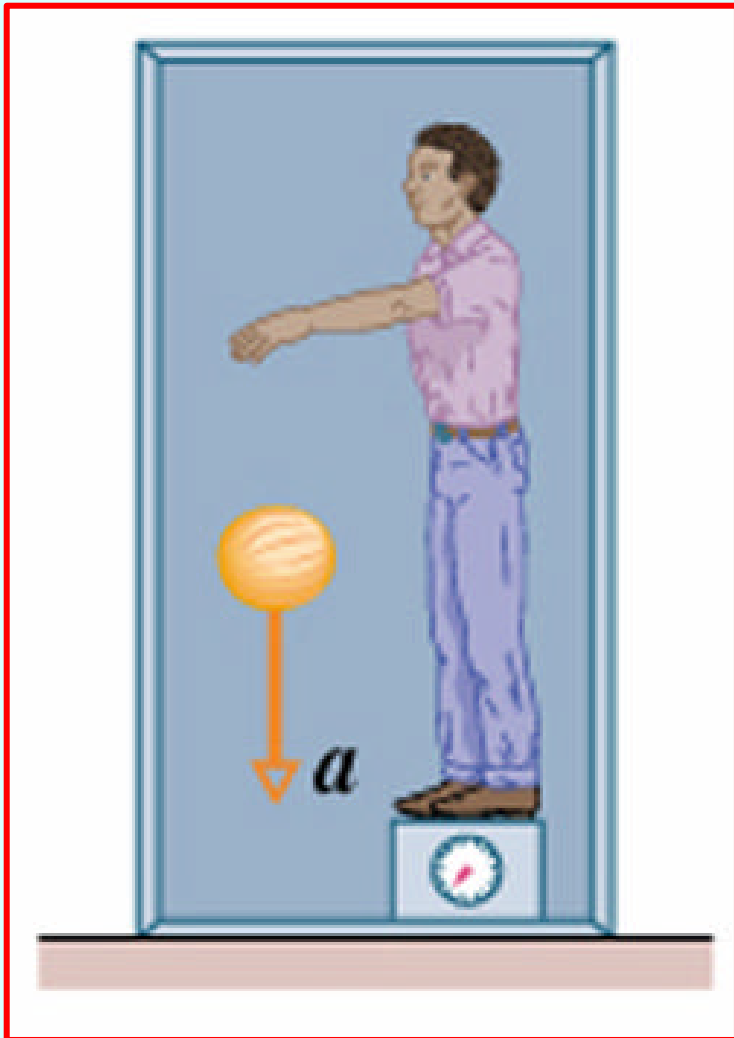
$$F_G = G \frac{M_S M_T}{d^2} = F_C = M_T a_C = M_T \omega^2 d$$

Da questa, essendo $\omega = 2\pi/P$, si ricava la massa del Sole:

$$M_S = \frac{4\pi^2 d^3}{GP^2}$$

e la terza legge di Keplero.

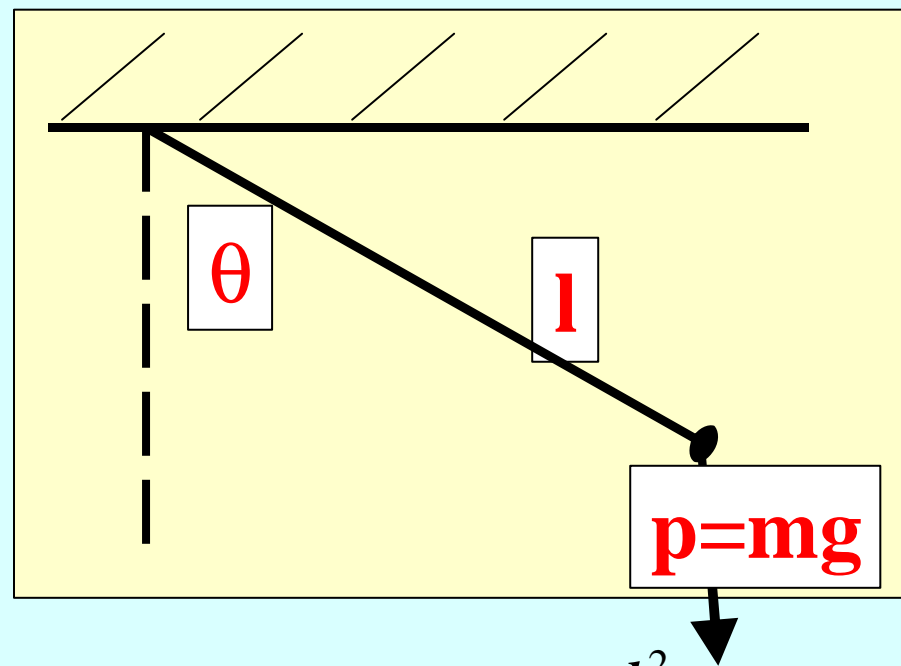
Principio di equivalenza





凡十一日没三年三月乙巳出東南方大中祥符四年正月丁丑見南斗魁前天禧五年四月丙辰出軒轅前星西北大如桃速行經軒轅太星入太微垣掩右執法犯次將歷屏星西北凡七十五日入濁没明道元年六月乙巳出東北方近濁有芒彗至丁巳凡十三日没至和元年五月己丑出天關東南可數寸歲餘稍没熙寧二年六月丙辰出箕度中至七月丁卯犯箕乃散三年十一月丁未出天困元祐六年十一月辛亥出參度中犯掩側星壬子犯九將星十二月癸酉入奎至七年三月辛亥乃散紹興八年五月守婁

Come secondo esempio di forze conservative esaminiamo il pendolo semplice, ossia una massa m vincolata ad un cavo di lunghezza l . Si ha:



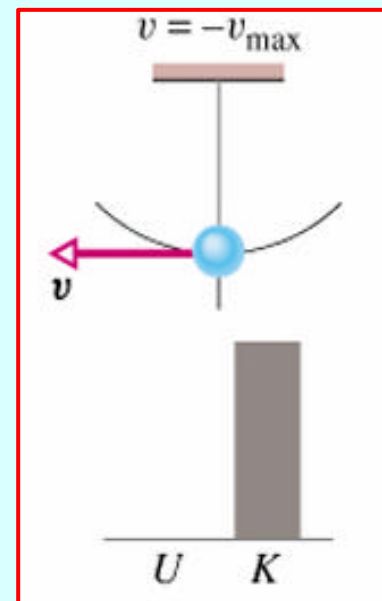
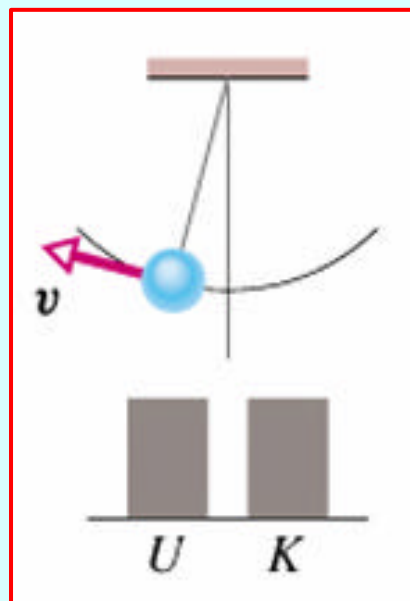
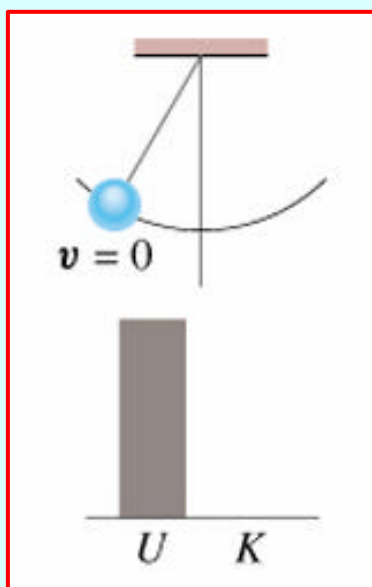
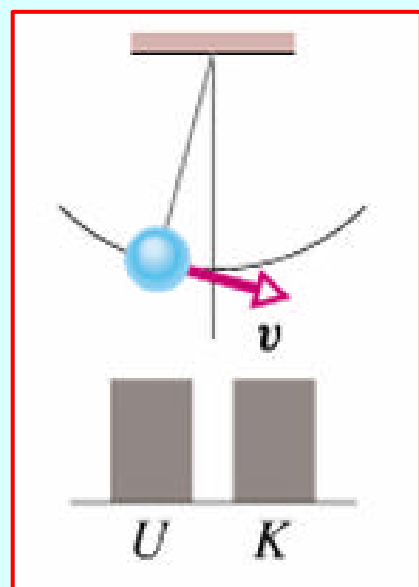
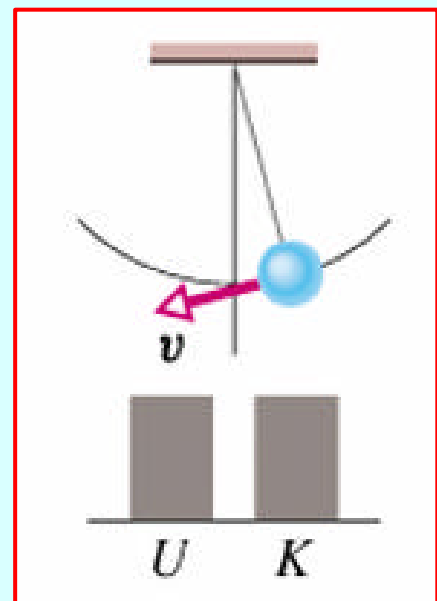
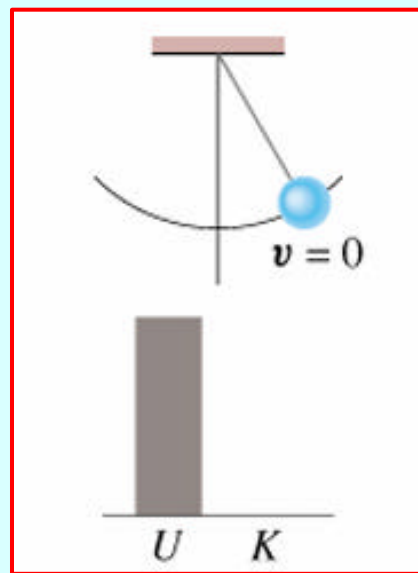
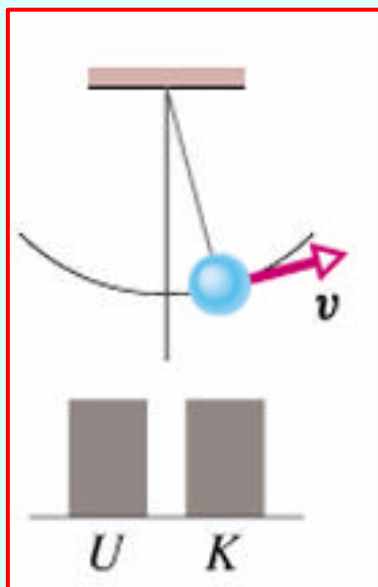
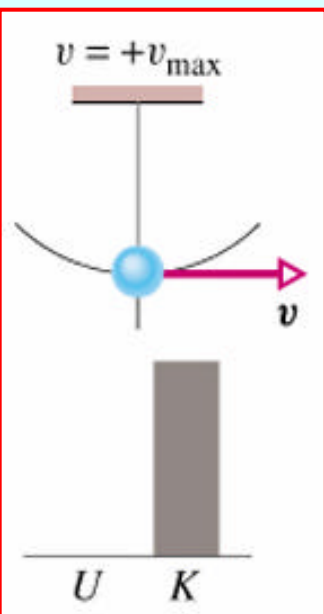
$$p_n = mg \sin \mathbf{J} \approx mg \mathbf{J} = \frac{mgx}{l} = m\omega^2 x = -ma = -m \frac{d^2 x}{dt^2}$$

del tipo $d^2x/dt^2 = -\omega^2 x$, avendo posto $g/l = \omega^2$. La cui soluzione e`:

$$x = A \cos(\omega t + j)$$

ossia un moto armonico di periodo

$$T = 2\pi \sqrt{l/g}$$



Fine della prima parte