

1'
* Altre invariance non sono ovvie

* Invariance di sala

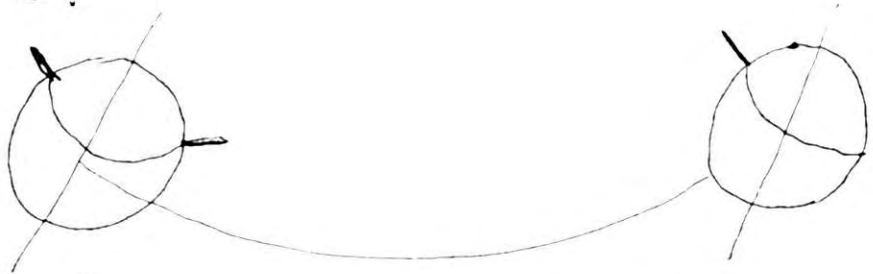
Ponte di Steccchini

Oro di Cane - Galilei

Griglia d'acqua

Misura Spazi isotropo e Orogenesi

Come?



Pendolo che misura $\nu_{\text{fond}} \approx 3\text{K}$

$$\nu = 160,2 \text{ GHz} \rightarrow 2,726 \text{ K}$$

Traslazione nel Tempo

\rightarrow Viaggiamo nel tempo per 30"

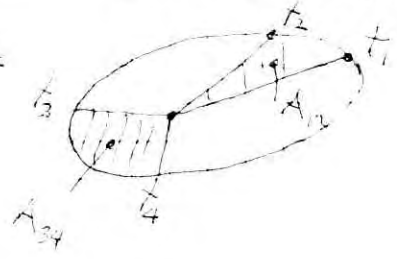
Keplers [1571-1630]

- Moto ellittico Pianeti; il problema della precisione delle misure

Tycho Brahe [1546-1601] [osservazioni nel sistema di Uraniborg]

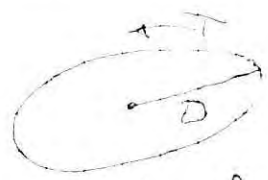
- Velocità Angolare costante

$$\frac{dA}{dt}$$



$$r(t_2 - t_1) = (t_4 - t_3) \Rightarrow A_{12} = A_{34}$$

$$- \frac{T^2}{D^3} = \text{costante}$$



↳ Costante variando che cosa? Il pianeta, non il tempo.

Scoprire una legge

$F = ma$ misura m (per confronti con una bilancia)
misura a (rispetto ad un r.f. inerziale)

⇒ ho dei numeri per F

Possiamo provare ad inferire la forma algebrica di F; la dipendenza da altre grandezze.

All'incirca

Ipotesi $F \Rightarrow$ calcolo a

$$\frac{1}{2} F_g = G \frac{m_1 m_2}{R^2} \quad F_1 = m_1 a_1 \quad \Rightarrow G \frac{m_1 m_2}{R^2} = m_1 a_1$$

$$\Rightarrow a_1 = \dots$$

costante = nel tempo

(se non specificato altrimenti)

* Vetori

Grandezze fisiche

scalari: 1 numero
 $T, \#$,
 vettoriali: 3 numeri
 1 numero + "direzioni"

Uscita dalla facoltà

per P. Bologna.

L'importanza non è la velocità [a piedi], ma la direzione. Uscendo a sinistra, a destra.

* Interazioni:

Forte	10^{38}	R^0	R $1,4 \cdot 10^{-15} \text{ m}$
e.m.	10^{36}	$1/R^2$	∞
Debole	10^{25}	e^{-MR}/R	10^{-18} m
Gravità	10^0	$1/R^2$	∞

Raumenta \Rightarrow F diminuisce

La stella più vicina è Proxima Centauri
 $\sim 40 \cdot 10^{12} \text{ km} \approx 4.2 \text{ a.l.}$

I principio [Cosa succede se] non ho forze = oggetti liberi, non disturbati $v = \text{costante}$

$F_e = 0 \Rightarrow a = 0$

$v = 0$ [è solo un caso particolare] [errore di Aristotele]

Interazione con l'esterno

esterne (molla compressa) No

* (Terra: g) Terra + B↑ = 0

(Qualunque corpo ha f interne: p ↔ e // e - e // int. FORTI

Galileo → Gedanken exp.

v misurata rispetto a chi?

*** Riferimento inerziale ***

(Le leggi della dinamica sono valide solo in R.I.)

Se sto in un R.I. ⇒

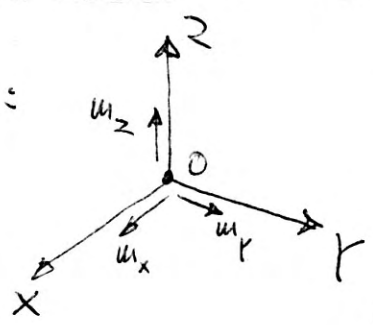
vale I° ($F_e = 0 \Rightarrow a = 0$) (Circolo vizioso?)

- No se si tiene conto che le F diminuiscono con la distanza. *

Se non ho corpi intorno ⇒ non ho F_e

[Stella - Stella ~ 10^{16} m = $0.3 \cdot 10^8$ a.l.]

Operativamente:



m_x, m_y, m_z lanciate

con $v_x, v_y, v_z \neq 0$

mantengono le loro velocità

(lanciate una per volta)

3^a - [Cantino programma] Vettore [mod; dir; verso] $\equiv \{v_x, v_y, v_z\}$ 3^a

- Definizioni non ovvie \rightarrow (2a)

Spazio Omogeneo e Isotropo

Si sparisce // No cristalli

$90^\circ \pi/2$

Operazioni $A+B = B+A$

Scalari: SI/NO

Spostamenti: SI (Vettori)

A) x; z

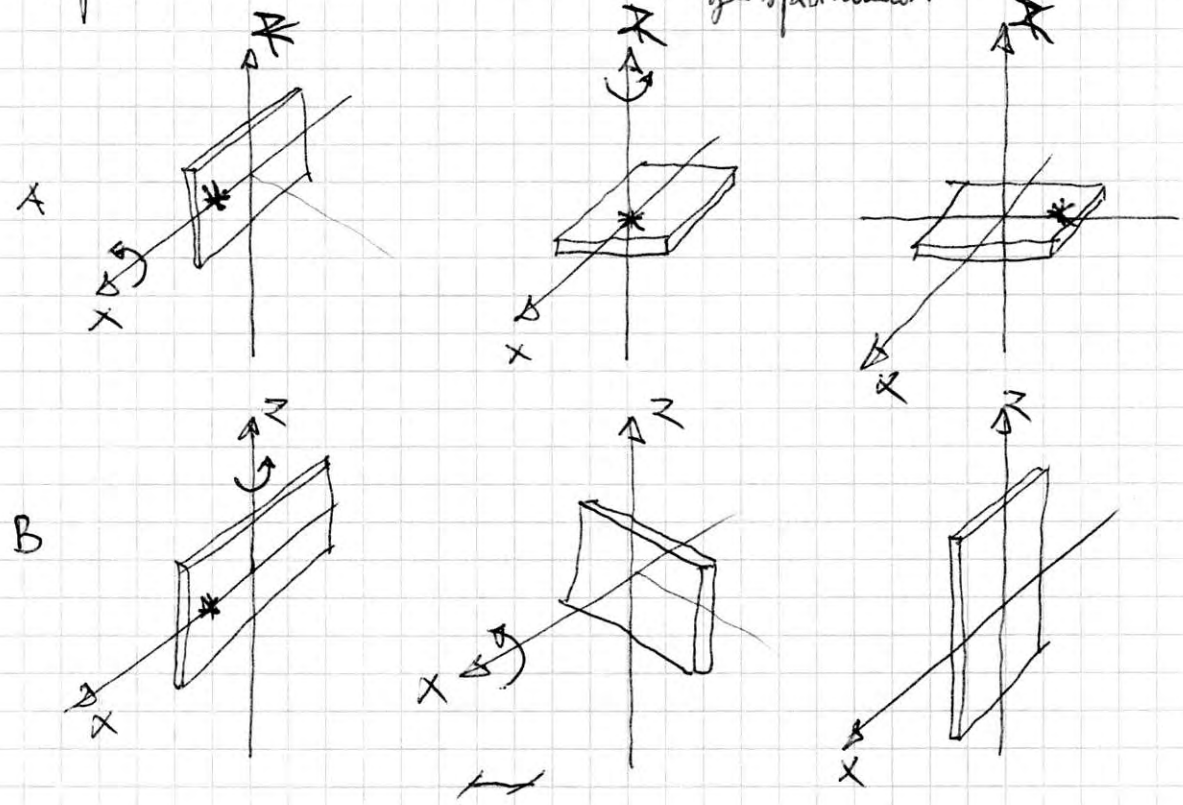
#; M SI

Rotazioni: NO (vettori)

B) z; x

Temperature NO

Non sono come gli spostamenti



Sistema inerziale: definizione operativa (Bidgman P. W.)
Am. J. Phys. 29, 32 (1961)

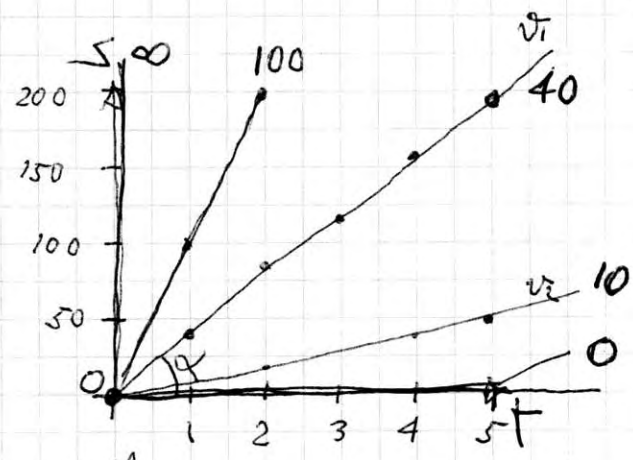
Interazioni // Fin dove? // Raccontiamo la fine
[Ordini di grandezza: cosa sono e a cosa servono]

Modello Standard \leftarrow ^{mana} mediatori di forza (Scampis)

\rightarrow Schwa / leptoni /

Velocità

- $v_1 = 40 \text{ km/ora}$
- $v_2 = 10 \text{ km/ora}$
- $v_3 = 0$
- $v_4 = 100 \text{ km/ora}$
- $v_5 = \infty$



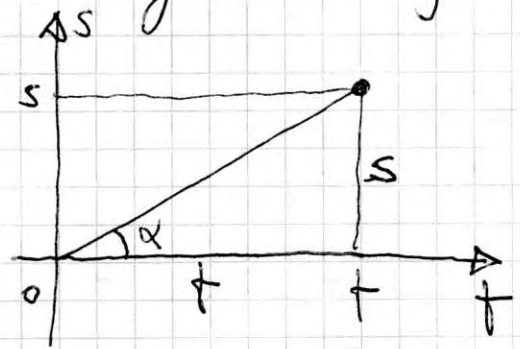
Cosa prendere come indicatore della velocità? L'angolo? α ?

Come proporzionalità va bene, ma ho problemi per $\alpha = 90^\circ \Rightarrow v = \infty$

\Rightarrow prendo la $\text{tg } \alpha$

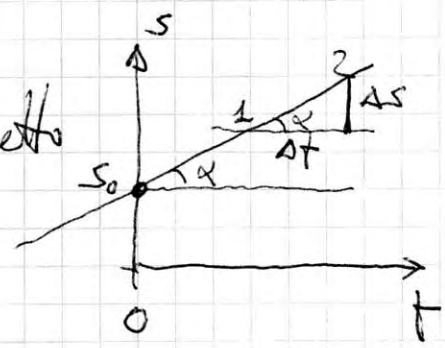
$$\left. \begin{array}{l} v=0 \quad \alpha=0 \quad \text{tg } \alpha=0 \\ v=\infty \quad \alpha=90^\circ \quad \text{tg } \alpha=\infty \end{array} \right\} 0, \infty$$

per α qualunque?



ho: $s = t \cdot \text{tg } \alpha$

$v = \text{tg } \alpha = \frac{s}{t}$ vale il pezzetto



$$\text{tg } \alpha = \frac{\Delta s}{\Delta t} = \frac{s_2 - s_1}{t_2 - t_1}$$

e se ho una curva?

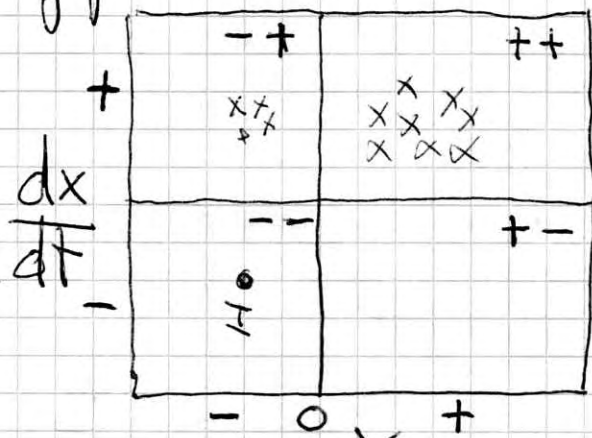
pezzetto "piccolo"

$\frac{ds}{dt} = \left[\frac{\Delta s}{\Delta t} \right]_{\text{st. piccol.}}$

$v_B \leq 0$

$v_B = \text{tg } \alpha < 0$

Grafico Convinke Europea $\$ \rightarrow$ in rete

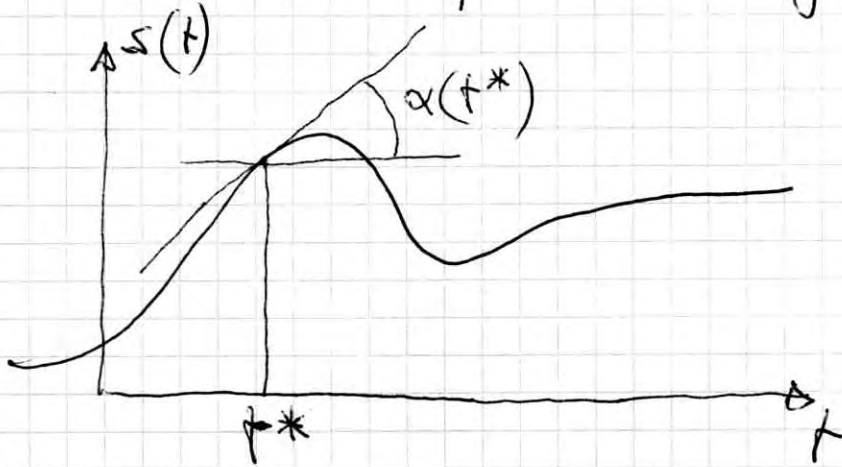


Esempio:
Conto in banca

come sta
cambiando

come sono messi

$$\frac{ds}{dt} = \text{derivata di } s \text{ rispetto a } t = \operatorname{tg} \alpha \quad (4)$$



Caso complicato
cosa succede in t^* ?

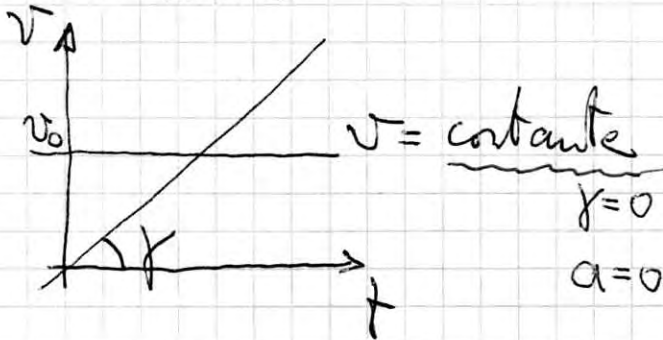
disegna la tangente
"geometrica" in t^*
calcolo $\alpha(t^*)$

$$v^* = \operatorname{tg} \alpha(t^*) = \left[\frac{ds}{dt} \right]_{t^*}$$

Ci dice come sta cambiando la
grandezza s . t^* la cosa importante.

Ci dice come/dove andremo a finire,
[indipendentemente da dove siamo].

Accelerazione : come sopra, quando la velocità



$$a = \operatorname{tg} \gamma = \frac{dv}{dt}$$

si intende
nel tempo

In generale $x(t) \Rightarrow \frac{dx}{dt} = \frac{dx(t)}{dt} = \frac{d}{dt} x(t)$

$x = \text{costante} \quad \frac{dx}{dt} = 0$

x aumenta $\frac{dx}{dt} > 0$

x diminuisce $\frac{dx}{dt} < 0$

Regole per il calcolo:

$x(t)$	dx/dt
costante	0
t^n	$n t^{n-1}$
$c z(t)$	$c \frac{dz}{dt}$
$z(t) \cdot \gamma(t)$	$z \frac{d\gamma}{dt} + \gamma \frac{dz}{dt}$
$\text{sen } x$	$\text{cos } x$
$\text{cos } x$	$-\text{sen } x$
e^{ax}	$a e^{ax}$

II Principio [Cosa succede se $F_e \neq 0$]

$F_e = ma$ (da scrivere meglio, così non va sempre bene)

1: Ogni corpo ha una certa massa "m" è l'inerzia, la difficoltà a spostare, non il peso (nello spazio è 0) è la quantità di materia. m = costante

→ l'accelerazione è proporzionale alla F_e (e viceversa)

$a = \frac{F_e}{m}$

2: la relazione è vettoriale: $\vec{F} = m\vec{a}$
direzione di $F =$ direzione di a

$$\hat{F} = \hat{a}$$

(Non è ovvio \vec{B} su $q \rightarrow \hat{a} \perp \hat{B}$)

3: ~~v~~ cambia se $F \neq 0$ $F_e = \text{costante} = F_0$

$$F_0 = ma \quad a = \frac{F_0}{m} \quad \frac{dv}{dt} = \frac{F_0}{m}$$

Quindi v cambia,

ma v è un vettore $\vec{v} = v \hat{v}$

↑ modulo ↑ direzione

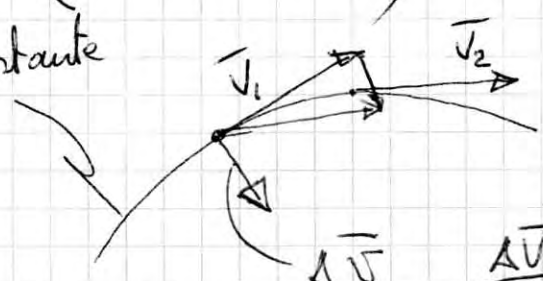
può cambiare $v \Rightarrow$ accelerazione (Numerica) "convenzionale"

può cambiare \hat{v}

una $\hat{v} = \hat{s}$, quindi cambiare \hat{v}
vuol dire cambiare la direzione

(Curvare)

$v = \text{costante}$



$$\Delta \vec{v} = \vec{v}_2 - \vec{v}_1$$

$$\rightarrow \Delta \vec{v} \perp \vec{v}$$

$$\frac{\Delta \vec{v}}{\Delta t} = a$$

Per far ruotare un sasso intorno a noi
dobbiamo tenerlo con una corda e
tirare (esercitare una forza costante)

Anche per la Luna, la Terra

Invarianza Galileiana

Le leggi della fisica sono identiche in
tutti (i riferimenti inerziali) i sistemi che si

muovono di moto

rettilineo uniforme una rispetto all'altro

⇒ hanno la stessa forma

(esempio $F = ma$
aereo che accelera,
nell'aereo $a=0$,
ma $F \neq 0$)

Legge di Conservazione (Principi)

Simmetria / Invarianza

Conservazione

temporale t
spaziale c.d.m. x, y, z
rotazionale α, β, γ

Energia
 P_x, P_t, P_z Q. di moto
Momento Angolare

Carica Q

Q Carica
 Φ Flusso Magnetico
Carica di Colore
 u_B Barionico
 u_L Leptonico
Spin

derivati di ψ
Dirac
Chiralità

La seconda legge scritta bene

$$F_e = ma = m \frac{dv}{dt} = \frac{d}{dt} mv$$

$m = \text{costante}$

$mv = p$ Quantità di moto

$F_e = \frac{dp}{dt}$ { Una forza fa variare la qdm
Se la qdm cambia $\Rightarrow F_e \neq 0$

1. p è più significativa = $m \cdot v$

2. e se m varia? (Rizzo // ante formula 1)

$$F_e = \frac{dp}{dt} = \frac{d}{dt}(mv) = m \frac{dv}{dt} + v \frac{dm}{dt} = ma + v \frac{dm}{dt}$$

3. Vale anche per corpi di

massa nulla $p = \frac{E}{c} \beta$
se $m=0; v=c$

$$M = \frac{M_0}{\sqrt{1-\beta^2}} = M_0 \gamma$$

$$E = M_0 c^2 \gamma = M c^2$$

$$\beta = \frac{v}{c} = 1 \quad p = \frac{E}{c} = \frac{h\nu}{c}$$

$$p = M_0 c \beta \gamma = \frac{M_0 c^2 \beta \gamma}{c} = \frac{E \beta}{c}$$

1 fotone del cellulare:

$$E = \frac{6.6 \cdot 10^{-34} \cdot 10^9}{3 \cdot 10^8} = 4 \cdot 10^{-33} \text{ kg m/s}$$

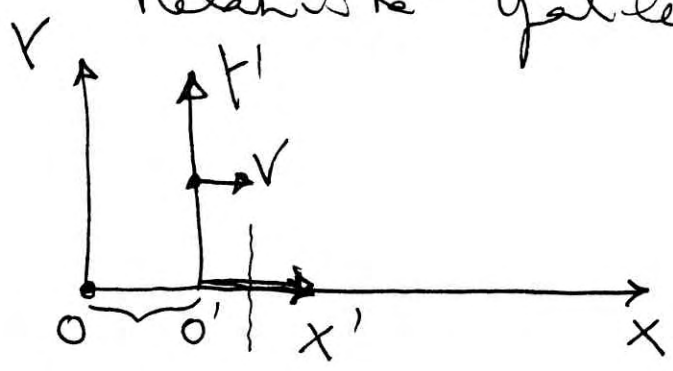
1000 Miliardi $E_n = 4 \cdot 10^{-24} \text{ kg m/s}$

1 pallina da ping pong che cade da 1 metro

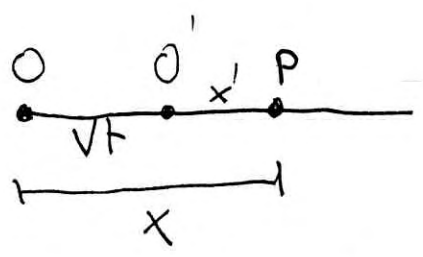
$$p = mv = m \sqrt{2gh} = 0,01 \sqrt{2 \cdot 10} \sim 0,045 \text{ kg m/s}$$

8'

Relativität Galileianer



$$t = t' \quad oo' = vt$$



$$x = x' + vt$$

$$\frac{dx}{dt} = \frac{dx'}{dt} + v$$

$$v = v' + v$$

Dopo i Principi della Meccanica

- Relatività Galileiana
- Invarianza Galileiana ($\rightarrow \otimes$)

Le leggi (della fisica) sono identiche in tutti i sistemi di riferimento che si muovono di moto rettilineo uniforme uno rispetto all'altro [invariant]

Per "formule" si intende formule algebriche

Es $\vec{F}_I = m \vec{a}_I$ [misurate rispetto ad un certo SDR] ^{grandezza}

Forze "Real"

Se sto fermo ($\vec{a}=0$) $\Rightarrow \vec{F}=0$ (Sulla Terra)

e la proporzionalità è sempre $m = \frac{F}{a}$

- Se di un treno che accelera i sto fermo, ma "sento" (posso misurare) una forza che mi spinge indietro.

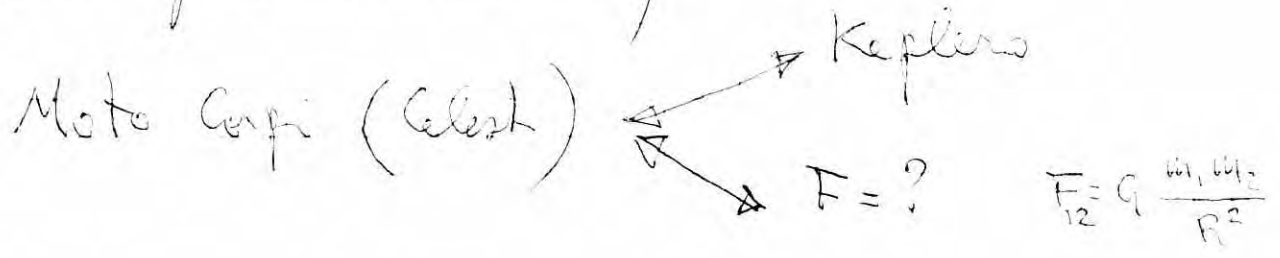
- Anche un pendolo lungo la verticale \rightarrow forza fittizia

$\vec{F}_I = m(\vec{a}_I + \vec{a}_0)$ $\vec{F}_I + \vec{F}_g = m\vec{a}_I$

Utilizzo leggi / Principi di fisica / Dati

Inferire legge fenomenologica - Verifica ipotesi (Falsifican)

(Legge di gravitazione universale)



La legge Fenomenologica è particolare

Da cui la forza è generale; permette previsioni

Considerando a priori calcolare x

Diretto: misura $(x, t)_m$

calcolo $v = \frac{dx}{dt} \rightarrow (v, t)_m$

calcolo $a = \frac{dv}{dt} \rightarrow (a, t)_m \rightarrow$ inferisco calcolo F

Inverso: ^{prevedo} [misura] $(a, t)_c$

calcolo $v = I(a, t) \rightarrow (v, t)_c$

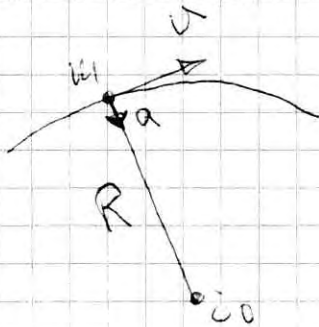
calcolo $x = I(v, t) \rightarrow (x, t)_c$

vedo se $(x, t)_m$ misurati = $(x, t)_c$

Newton // $F = G \frac{m_1 m_2}{R^2}$

1) La Luna perché non cade?

(Nota sull'accelerazione centripeta)



$a_c = \frac{v^2}{R}$

$v = \omega R = \frac{2\pi R}{T}$

Per tenere m in orbita intorno a m deve esercitare una forza

$F = m a_c$

La Luna CADE!

messaggi (caratteri) equiprobabili: $p = \frac{1}{4}$

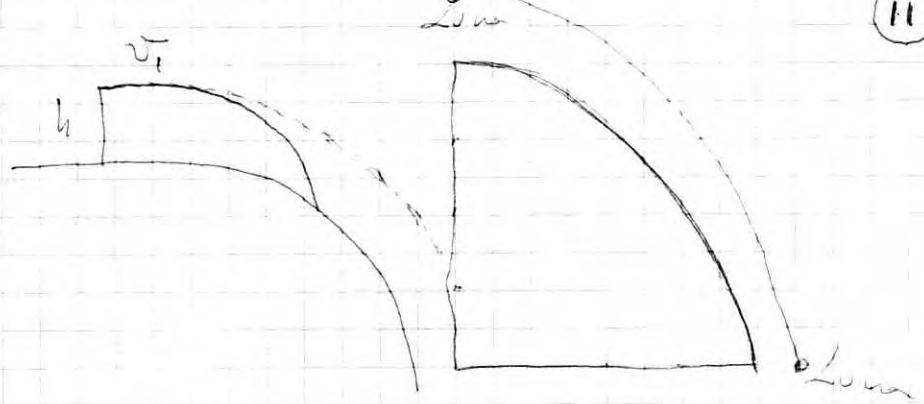
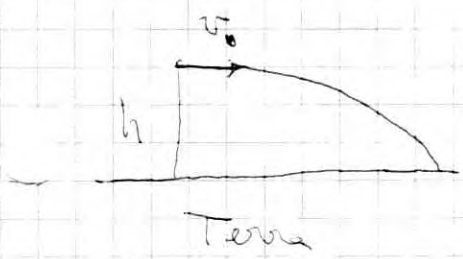
$$\Rightarrow I = -\lg p$$

La trasmissione e decodifica implica del rumore
ineliminabile.

Se si ha una velocità minore si può
trasmettere praticamente con certezza.

Linguaggio naturale non Ridondante

(Statistica della Liguria, lo straniero
ha poca statistica... molti errori)



Newton:

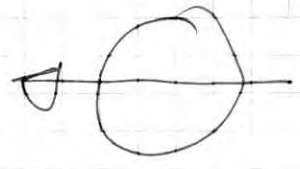
$$\text{Se } F = G \frac{m_1 m_2}{R^2} \Rightarrow \frac{G m_1 m_2}{R^2} = m_1 a$$

$$\Rightarrow a = \frac{G m_2}{R^2}$$

Utilizzo legge

Uranus Newton ~ 1821

1843/46 ~ Pianeta?



23.9.46

dopo verifica di osservazione Nettuno

Mercurio idem: NON TORNA

Cambia la geometria

⇒ Non c'è qualcosa (il Sole)

Ma c'è

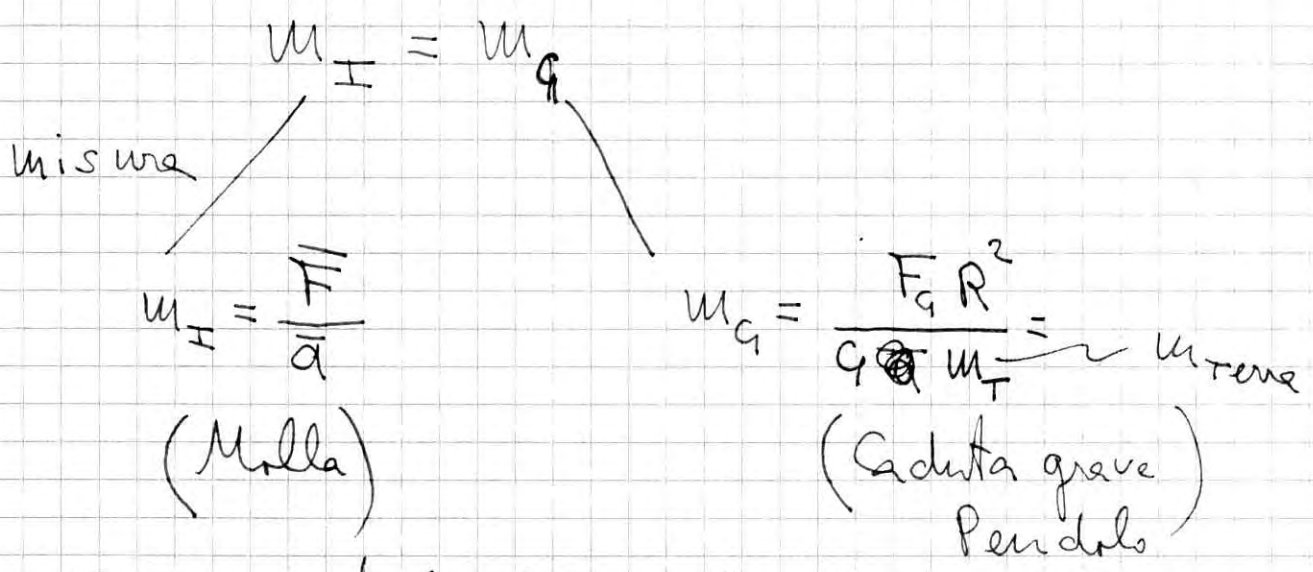
Principio di Equivalenza

$$\vec{F} = \frac{d\vec{p}}{dt} \quad \vec{p} = m\vec{v} \quad m = \text{costante}$$

$$\Rightarrow \vec{F} = m \frac{d\vec{v}}{dt} = m\vec{a}$$

$$F = m_I \vec{a} \quad \text{massa inerziale}$$

$$F_g = G \frac{m_1 m_2}{R^2} \quad \text{massa gravitazionale}$$



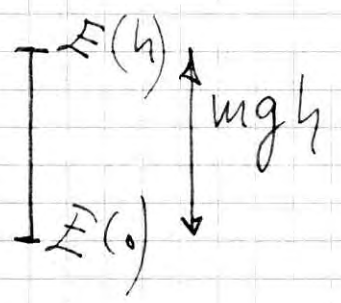
Sperimentale: [Galileo], Newton, Eddington 1890

Fotoni: $1/10^8$

Dichte: $1/10^{10}$

$$\text{Fotoni? } p = \frac{E}{c} = \frac{h\nu}{c} \quad m = \frac{p}{v} = \frac{p}{c} = \frac{E}{c^2}$$

$$m_I = \frac{h\nu}{c^2} \quad m_g? \text{ Si! } \text{torna}$$



Nota:
Accelerazione = gravitazionale

Grandezze fondamentali

- x Posizione
- m Massa
- t Tempo

G. derivate

$v = \frac{dx}{dt}$ $a = \frac{dv}{dt}$
 $p = mv$

def: $L = \int F \cdot s$
 *

Energia: (1810) capacità di compiere lavoro (mecc.)

Aristotele: azione efficace
 Rinascimento: forza espressiva
 Keplero: energia Fisica
 1842: $Q = L$

↓
 di un sistema (Macchina Termica)
 ↳ Locomotiva + 0 - efficiente

: è un numero, caratteristico di un sistema.

* Meglio: è la somma di tanti numeri per un dato sistema

Si possono scrivere molti termini diversi per l'energia:

$E_c = \frac{1}{2} mv^2$	$E_g = mgh$	$E_c = \frac{1}{2} CV^2$	$E_I = \frac{1}{2} LI^2$...
<u>Velocità</u>	posizione in G	cariche e.	correnti	$E = mc^2$

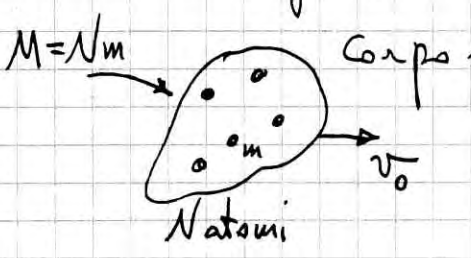
Nota: scritta così l'energia è relativa al sistema di riferimento: $v, (q, I)$

Non è un invariante

- * La massa si
 - * Il tempo si
 - * Lo Spazio si
- } fino ad Einstein

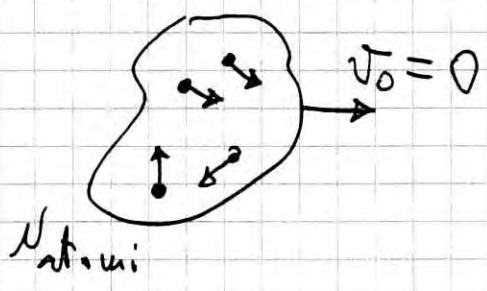
Temperatura: Principio 0: $T(A) = T(B)$; $T(B) = T(C)$
 corpi in equilibrio termico $\Rightarrow T(A) = T(C)$
 è la T che misura l'è.t. \Rightarrow è la grandezza misurata da... un termometro

Definizione in termini di Energia




Corpo Solido che si muove
 tutti gli atomi hanno velocità $v_i = v_0$
 $\langle v \rangle = \frac{\sum v_i}{N} = v_0 \frac{\sum 1}{N} = v_0$
 $\langle E_c \rangle = \frac{\sum \frac{1}{2} m v_i^2}{N} = \frac{1}{2} m v_0^2$

Corpo Solido che non si muove



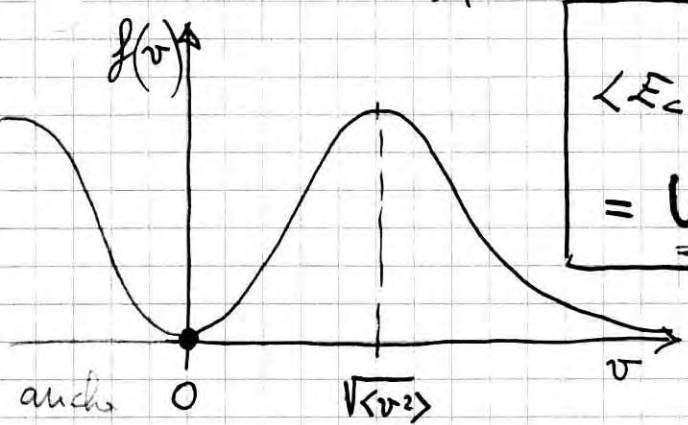
tutti gli atomi si muovono
 con velocità diverse
 (direzione e modulo)

$$E_c^{TOT} = N \frac{1}{2} m v_0^2 = \frac{1}{2} M v_0^2$$

Distribuzione velocità (Maxwell-Boltzmann) 

$$f(v) = 4\pi \left(\frac{m}{2\pi kT} \right)^{3/2} v^2 e^{-\frac{mv^2}{2kT}} \quad [\langle v \rangle = 0]$$

$$\langle v^2 \rangle = \frac{3 kT}{m} \Rightarrow \langle E_c \rangle = \frac{1}{2} m v^2 = \frac{3}{2} k_B T$$



$$\langle E_c \rangle_N = N \frac{3}{2} kT = U \text{ (En. Intern.)}$$

(Ipotesi di processi Markoviani; assenza di memoria: sistema indipendente da come ci è arrivato)

Quindi la T è una misura dell'energia cinetica media del sistema, non legata all'energia del c.m.

TO''

Abbiamo due tipi di Energia legati al moto delle molecole (atomi...)

Moto ordinato $\langle v \rangle \neq 0$ E (meccanica)

Moto disordinato $\langle v \rangle = 0$ E (termica)

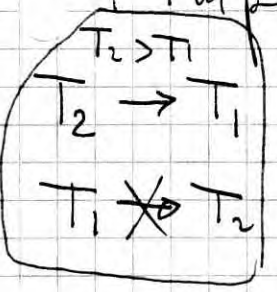
Asimmetria della Natura = Un corpo freddo non si raffredda "naturalmente"

$$E_m(\text{meccanica}) \rightarrow E_t(\text{termica})$$

$$E(\text{termica}) \not\rightarrow E(\text{meccanica}) \quad \text{ma}$$

$$E(\text{termica}) \rightarrow E(\text{meccanica}) + E(\text{termica})$$

Implica una direzione del tempo "naturale"



$$E_M \rightarrow E_Q \quad E_M = E_Q$$

$$E_{Q1} \rightarrow E_M + E_{Q2} \quad \begin{cases} E_{Q1} = E_M + E_{Q2} \\ E_{Q2} \neq 0 \end{cases}$$

È il II principio della Termodinamica

* Probabilità

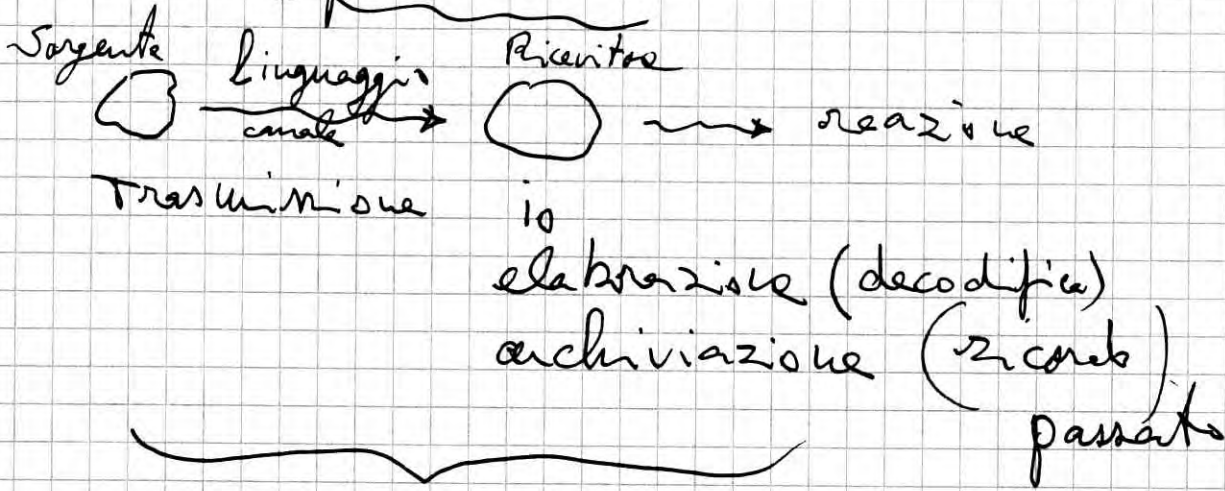
Concetto evoluto (> Fanni?) forse us.

Vita → Reazione

Reazione ad un segnale

segnale → Informazione

Informazione



Scienza (Teoria) dell'informazione

Affidabilità

"N" messaggi (caratteri)

$W = n^N$ messaggi possibili

Misura dell'I. : messaggi caratteri diversi

- 0,1 u=2
- 0,1,2 u=3
- 32 tasti u=32

$I = \lg_2 W$ $n=2$, 1 messaggio $I = \lg_2 2^1 = 1 \text{ bit}$

$n=2$ 2 messaggi $I = \lg_2 2^2 = 2 \text{ bit}$

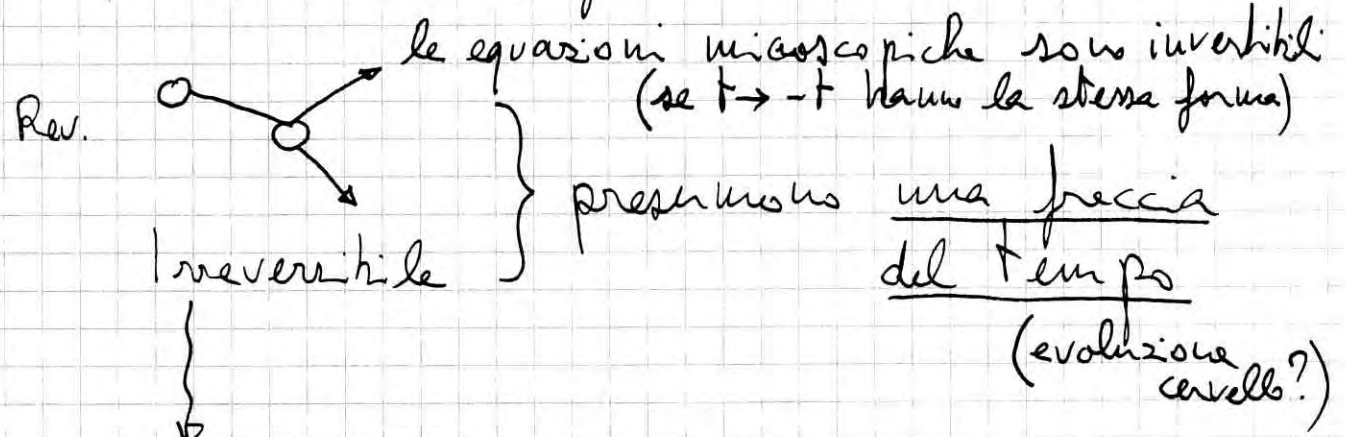
lettere: $n=32 = 2^5$ 1 carattere = $\lg_2 2^5 = 5 \text{ bit}$

1 pagina 3500 caratteri = 17500 bit // 100 pagine = 1.75 Mbit =

T1

* Termodinamica [Trasformazioni Calore ↔ Lavoro]; entra "T"
↳ la fisica dell'Inreversibile

* Meccanica: la fisica del reversibile



Molti sistemi microscopici

Temperatura → fluttuazioni della Temperatura (casuali)

→ "Rumore" → Evoluzione spontanea
* probabilistica (si può calcolare)

TdF 259-285

↓
Informazione $I = -\lg P$

Principi: (In ordine di "scoperta") 0 I II III

Il terzo - II Clausius/Kelvin $Q \not\rightarrow L // Q_2 \rightarrow L + Q_1$

Il secondo - I Clausius 1850 Conservazione \rightleftharpoons

Il quarto - III $T=0\text{ K}$ impossibile in un tempo finito
 $S = k_B \ln P$ 1900

Il primo - 0 Definizione di T

Campo

Lo "stato" o la "condizione"
di una certa parte dello spazio
che genera interazioni (forze)
su un eventuale corpo posto
in quel punto

$$F_{12} = k \frac{q_1 q_2}{R^2}$$

Definisco $E = \frac{k q_1}{R^2}$

$$E = E(x, y, z)$$

Se in $P(x, y, z)$ metto q_2

$\Rightarrow q_2$ sarà soggetta ad

una forza $F = q E$

$$E = \frac{F}{q}$$

$$E_q = \frac{F_q}{m}$$