## Fisica Generale I Ingegneria Informatica Codice: 011BB 12 CFU

Docenti

Titolare: Prof. Guido Emilio Tonelli

guido.tonelli@pi.infn.it

Orario di ricevimento

Mercoledì dalle 17:30 alle 20:00 presso INFN Polo Fibonacci Ed. C Stanza 197

Tel: 050 2214 4360

Co-docente: Prof. Maria Agnese Ciocci ciocci@pi.infn.it

Co-docente: Dott. Francesco Palmonari

solo e-mail da pinco.pallino@studenti.unipi.it

- Orario Lezioni
- Circa 70 ore di lezione + 50 ore esercitazioni, Video-proiettate + Lavagna
  - Orario Primo semestre:
    - Martedi 14:30-17:30 PN1, Mercoledi 14:30-17:30 F09, Giovedi 8:30-10:30 F09, Venerdi 8:30-10:30 F09
  - Sostegno alla didattica
    - Ricevimenti: docente titolare, solo in caso di impossibilità del docente: codocente, entrambi previa e-mail





## Programma

#### **Programma**

- ⇒ Principi della meccanica
  - Cinematica
  - Principi di Newton e Forze
  - Lavoro ed energia meccanica
  - Sistemi meccanici e leggi di conservazione
- ⇒ Principi e.m. nel vuoto
  - Elettrostatica
  - Correnti elettriche e conduzione in materiali resistivi
  - Magnetostatica
- Programma dettagliato pubblicato alla pagina ufficiale dei programmi Unipi <a href="https://esami.unipi.it/docenti/viewProgCorso.php?c=43180&language=all">https://esami.unipi.it/docenti/viewProgCorso.php?c=43180&language=all</a>
- Il programma effettivamente svolto è indicato a fine corso sulle pagine del Registro <a href="https://unimap.unipi.it/registri/dettregistriNEW.php?re=3296302::::&ri=031904">https://unimap.unipi.it/registri/dettregistriNEW.php?re=3296302::::&ri=031904</a>





### Testi & Esami

- **Testi**: va bene qualunque libro che copra il programma in modo sufficientemente approfondito ("per Scienze e Ingegneria", o "calculusbased" in inglese). Per esempio:
  - R. Serway, Principi di Fisica (Volume Unico) Edises
  - -R. Serway, Fisica per le Scienze e Ingegneria (Vol I e II) Edises Si consiglia inoltre l'utilizzo di un testo con esercizi svolti oltre agli esercizi di esame svolti negli anni precedenti: www.pi.infn.it/~ciocci
- Esami. Scritto e orale "tradizionali".
  - La prova scritta consiste nello svolgimento di esercizi non difficili ma nemmeno banali, che coprono buona parte del programma. La prova orale verte su esercizi e teoria.
  - La prova scritta è considerata superata se si consegue un punteggio superiore o uguale a 15
  - Tre appelli in gennaio- febbraio, 3 in giugno-luglio, due a settembre, 2 solo orale, uno in aprile e l'altro a novembre riservati ai fuori corso La valutazione finale è congiunta (un solo voto).





## Esami Regole & Consigli

- Se si sostiene e si consegna una prova Scritta da un Appello, la prova scritta precedente viene annullata.
- Il voto conseguito a una prova scritta viene mantenuto fino a quando non viene sostenuto l'orale (quindi anche ad un appello diverso da quello dello scritto)
- Consigli:
- Procurarsi il libro di testo quanto prima
- Studiare regolarmente quanto visto in classe, svolgere gli esercizi relativi
- Dare un'occhiata agli argomenti della lezione successiva
  - \* Cercare di capire i concetti, non di imparare a memoria le formule!
  - \* Non presentarsi per provare l'esame, ma per passare l'esame!!





## La Fisica è una scienza sperimentale!

- Essa *non si basa su speculazioni intellettuali*, come accade per esempio per altre branche del pensiero umano: la filosofia, la teologia, la matematica, etc;
- La speculazione intellettuale per essere accettata deve superare la prova degli esperimenti!
- Se due teorie spiegano una stessa classe di fenomeni, è molto facile in Fisica stabilire quale delle due è quella corretta:
- Se le due teorie non coincidono, ci sarà almeno un fenomeno naturale in cui le previsioni delle due teorie forniranno risultati diversi.
- -Si eseguono degli esperimenti per studiare questo fenomeno: i risultati sperimentali permetteranno di accettare una delle due teorie e di rigettare l'altra
- La fisica quindi non è una scienza descrittiva, ma quantitativa, basata su misure



M.A. Ciocci



#### METODO SCIENTIFICO

Obiettivo della fisica: determinazione delle leggi fondamentali della natura tramite il metodo scientifico, combinazione di osservazioni, misurazione, esperimenti e logica.

- Osservazione di un fenomeno [es: un corpo che cade in aria partendo da fermo] ⇒
- Realizzazione di misure [es: lo spazio percorso (x) in funzione del tempo (t) per vari valori della pressione (P) dell'aria]  $\Rightarrow$  metodo induttivo
- <u>Determinazione di una legge</u> (relazione fra le grandezze misurate; **descrizione oggettiva, razionale e quantitativa**) [es:  $X=gt^2/2$  con g=9.8 m/s<sup>2</sup>] e del suo campo di applicazione [es: vale solo nel vuoto (P=0) o con buona approssimazione se Pè piccola ( $P\ll 1$  atm)]

In aggiunta: **metodo deduttivo** = ricavare alcune leggi col calcolo ed eseguire previsioni, che devono essere verificate sperimentalmente.

 $\Rightarrow$  Fisica!





## esempio!

mondo = partita a scacchi (*R. P. Feynman*). Siamo spettatori incuriositi. Non conosciamo le regole, ma osservando attentamente siamo capaci di dedurle. Il cavallo si muove a L, l'alfiere in diagonale, ...

Osservazione ci fa capire le mosse

Ragionamento collega le mosse tra loro per seguire la partita

Esperimento per riprodurre il fenomeno e controllare la validità delle nostre ipotesi

osservazione+ragionamento+esperimento ⇒ metodo sperimentale





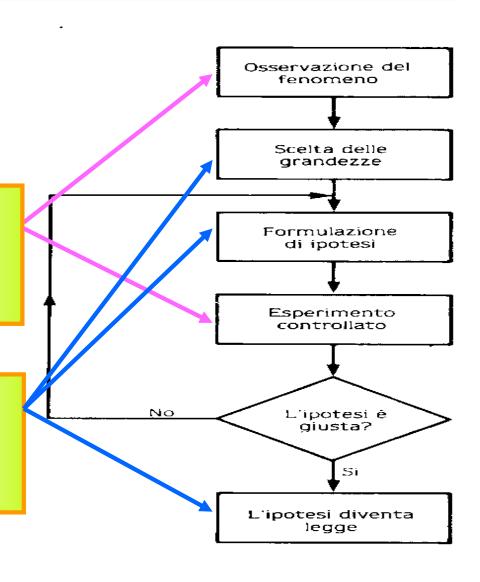
## Il metodo scientifico

Metodo scientifico

(sperimentale - galileiano)

 Esperimento riproducibile in ogni tempo e in ogni luogo
 Valutazione dell'errore

- ·Elaborazione della teoria
- ·Uso della matematica
- ·Analisi statistica dei dati





## Matematica linguaggio della Scienza

[Il libro della natura]... non si può intendere se prima non si impara a intender la lingua, e conoscere i caratteri, ne' quali è scritto.

Egli è scritto in lingua matematica, e i caratteri son triangoli, cerchi, ed altre figure geometriche, senza i quali mezzi è impossibile intenderne umanamente parola; senza questi è un aggirarsi vanamente per un oscuro laberinto.

Galileo Galilei, Il Saggiatore



## La matematica il linguaggio della fisica

**FISICA:** tentativo di **descrivere** in maniera **quantitativa** la **natura** ed il mondo che abbiamo attorno.

- La descrizione viene fatta per mezzo di relazioni tra oggetti utilizzando le strutture logiche date dalla **matematica** 

#### **ATTENZIONE**

#### la fisica NON coincide con la matematica

ogni variabile o oggetto che entra in gioco in una equazione della fisica è una entità reale che è possibile osservare e misurare:una grandezza fisica

#### **Matematica**

F = -Kx

 $x \Rightarrow$  variabile indipendente  $\in R$ 

 $K \Rightarrow \text{costante} \in \mathsf{R}$ 

 $F \Rightarrow$  variabile dipendente  $\in R$ 

#### Fisica

F = -Kx

 $x \Rightarrow$  allungamento della molla

 $K \Rightarrow$  costante elastica della molla  $F \Rightarrow$ 

Forza esercitata dalla molla

Fisica: la forza esercitata dalla molla è proporzionale all'allungamento, il coefficiente di proporzionalità K si dice costante elastica.



## Requisiti delle Informazioni fisiche

Fisica Generale I

- Comunicabilità dell'informazione
  - Unità di Misura Sistema Internazionale (S.I.)
- Attendibilità dell'informazione
  - Cifre significative
- Coerenza dell'informazione
  - Calcolo Dimensionale
- Completezza dell'informazione
  - Grandezze Scalari e Vettoriali
  - Calcolo vettoriale



$$m=30 \text{ kg}$$



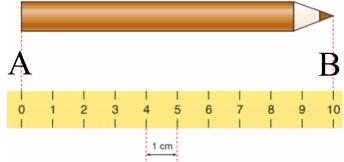
#### Grandezze in Fisica

- Definizione operativa delle grandezze fisiche
- Una grandezza ha significato in fisica se per essa è stato definito un metodo di misura ed è stata assegnata una unità di misura o campione.

Data una grandezza fisica, si può scegliere un campione e si possono stabilire dei criteri per confrontare il campione con la grandezza che si vuole misurare.

• Esempio: Misure della lunghezza di un tratto AB: 1 X Campione (lunghezza

matita)



- Non è necessario definire un campione per ogni grandezza fisica.
- Le grandezze fisiche, infatti, sono legate da relazioni, le leggi fisiche;
   tali relazioni possono essere usate per definire i campioni delle grandezze derivate attraverso le relazioni.
- Esistono quindi grandezze Fondamentali e Derivate.





## Grandezze e unità di misura

- La XIV Conferenza Generale dei Pesi e Misure del 1971 ha suggerito di adottare il Sistema Internazionale (SI) basato sulle seguenti grandezze fondamentali e i rispettivi campioni:
- Le grandezze fondamentali sono :
  - Campioni Accessibili
  - Precise e stabili nel tempo
  - Duplicabili

Grandezze e unità fondamentali del sistema SI			
Grandezza	Unità di misura	Simbolo	
Lunghezza	metro	m	
Massa	chilogrammo	kg	
Tempo	secondo	S	
Temperatura	kelvin	K	
Intensità di corrente elettrica	ampere	A	
Intensità luminosa	candela	cd	
Quantità di materia	mole	mol	



## Grandezze Derivate

Definibili in termini delle grandezze fondamentali mediante relazioni

analitiche

```
Superficie (lungh.)<sup>2</sup> [L]<sup>2</sup>
Volume (lungh.)<sup>3</sup> [L]<sup>3</sup>
Velocità (lungh./tempo) [L] [t]<sup>-1</sup>
Acceleraz. (veloc./tempo) [L] [t]<sup>-2</sup>
Forza (massa*acc.) [L] [M] [t]<sup>-2</sup>
Pressione (forza/sup.) [L]<sup>-1</sup> [M] [t]<sup>-2</sup>
```

Espressione di una grandezza: numero + unità di misura\* rapporto tra misura e campione di riferimento

In generale: numero+  $[L]^a[M]^b[t]^c[i]^d[T]^e$  es.4.2 m/s

\*Grandezze adimensionali: sono definite da un rapporto tra grandezze omogenee non hanno associata una unità di misura





## Multipli e sottomultipli

#### Formazione dei multipli e dei sottomultipli delle unità si.

Alcuni prefissi, anteposti ai simboli delle unità si,
permettono di esprimere i
multipli e i sottomultipli
,
tabella qui a fianco.
secondo quanto riportato nella tabella qui a fianco.

#### Esempi:

_,	- O					
1	mm	= 1	millimetro	=	$10^{-3}$	m
1	GW	= 1	gigawatt	==	10 <sup>9</sup> \	Ν
1	μF	= 1	microfarad	=	$10^{-6}$	F
1	ns	<b>=</b> 1	nanosecondo	=	10 <sup>9</sup>	S

fattore di moltiplicazione	prefisso	simbolo
$1\ 000\ 000\ 000\ 000\ 000\ 000\ =\ 10^{18}$	exa	E
$1000000000000000 = 10^{15}$	peta	P
$1000000000000 = 10^{12}$	tera	T
$1\ 000\ 000\ 000 = 10^9$	giga	G
$1\ 000\ 000 = 10^6$	mega	M
$1000 = 10^3$	kilo	k
$100 = 10^2$	etto	h
$\begin{array}{c c} \mathbf{multipli} & 100 = 10 \\ 10 = 10^1 \end{array}$	deca	da
sottomultipli 0,1 = 10 -1	deci	d
$0.01 = 10^{-2}$	centi	С
$0,001 = 10^{-3}$	milli	m
$0,000001 = 10^{-6}$	micro	μ
$0,000000001 = 10^{-9}$	nano	n
$0,000\ 000\ 000\ 001 = 10^{-12}$	pico	р
$0,000000000000001 = 10^{-15}$	femto	f
$0,000000000000001 = 10^{-18}$	atto	a

## Massa: chilogrammo (kg)

- Storicamente definito come la massa di un campione in platino e iridio, conservato a Parigi, uguale alla massa di un litro (10<sup>-3</sup> m³) di acqua alla temperatura di densità massima (4°C) e pressione atmosferica
- Bisogna fare delle copie la precisione è  $\sim 10^{-8}$  kg... troppo poco
- Dal 2019, definito tramite la costante di Planck h e la velocità della luce c.
- NB: massa e peso non sono la stessa cosa!!!
- In fisica entrano in gioco circa 83 ordini di grandezza
- $m_{elettrone} \sim 9 \cdot 10^{-31} \text{ kg}, m_{universo} \sim 10^{53} \text{ kg}$

#### Tabella 1.2

#### Valori approssimati delle masse di alcuni corpi

	Massa (kg)
Universo oggi	
osservabile	$\sim 10^{52}$
Via Lattea, la ne	ostra
galassia	$\sim 10^{42}$
Sole	$1.99 \times 10^{30}$
Terra	$5.98 \times 10^{24}$
Luna	$7.36  imes 10^{22}$
Squalo	$\sim 10^3$
Uomo	$\sim 10^2$
Rana	$\sim 10^{-1}$
Zanzara	$\sim 10^{-5}$
Batterio	$\sim 1  imes 10^{-15}$
Atomo di	
idrogeno	$1.67 \times 10^{-27}$
Elettrone	$9.11 \times 10^{-31}$



Raymond A. Serway, John W. Jewett, Jr.
Fisica per Scienze ed Ingegneria - Volume 1

FdiSFS





## Lunghezza: metro (m)

Per misurare una lunghezza è necessario un metro campione:

1799: metro è la 10<sup>-7</sup> parte della distanza tra il Polo Nord e l'Equatore

- → 1960: metro campione è una sbarra di Platino Iridio a Parigi
- Ma .. Parigi è lontana dai laboratori del mondo
- Ma .. la sbarra di Parigi non è proprio 1/10<sup>7</sup> la distanza Polo Nord Equatore (è sbagliata dello 0.023%)

#### Nuova definizione:

 $\rightarrow$  1983: 1 m = 1 650 763.73 volte la lunghezza d'onda della luce rosso-arancione emessa dal  $^{86}$ Kr

## Limiti sperimentali:

- Direttamente è possibile misurare lunghezze fino a 10 nm
- In fisica entrano in gioco circa 40 ordini di grandezza
- Dimensione di un nucleo (Idrogeno/Protone): 10<sup>-15</sup> m
- Distanza tra la Terra e la Quasar più lontana: 1.4 10<sup>26</sup> m





#### Tabella 1.1 Valori approssimati di alcune lunghezze

	Lunghezza (m)
Distanza dalla Terra del quasar più distante che si conosca	$1.4 \times 10^{26}$
Distanza dalla Terra della galassia più lontana	$9 \times 10^{25}$
Distanza dalla Terra della galassia più vicina (Andromeda)	$2 \times 10^{22}$
Distanza dal Sole della stella più vicina (Proxima Centauri)	$4 \times 10^{16}$
Un anno-luce	$9.46 \times 10^{15}$
Raggio medio dell'orbita della Terra attorno al Sole	$1.50 \times 10^{11}$
Distanza media Terra-Luna	$3.84 \times 10^{8}$
Distanza dell'equatore dal Polo Nord	$1.00 \times 10^{7}$
Raggio medio della Terra	$6.37 \times 10^{6}$
Quota tipica (dalla superficie) di un satellite che orbita attorno alla Terra	$2 \times 10^{5}$
Lunghezza di un campo di football	$9.1 \times 10^{1}$
Lunghezza di una mosca	$5 \times 10^{-3}$
Dimensione minima di un granello di polvere	$\sim 10^{-4}$
Dimensione tipica di una cellula di un organismo vivente	$\sim 10^{-5}$
Diametro dell'atomo di idrogeno	$\sim 10^{-10}$
Diametro del nucleo dell'atomo	$\sim 10^{-14}$
Diametro del protone	$\sim 10^{-15}$

<sup>1</sup>Per i numeri con più di tre cifre verrà usata la notazione standard internazionale in cui i gruppi di tre cifre sono separati da uno spazio e non da una virgola. Con questa regola 10 000 equivale a ciò che si scrive in notazione americana come 10,000 e  $\pi$  = 3.14159265 verrà scritto come 3.141 592 65.



Raymond A. Serway, John W. Jewett, Jr. Fisica per Scienze ed Ingegneria - Volume 1 **EdiSES** 

## Tempo: secondo (s)

#### Si misura un intervallo di tempo

- È necessario un orologio, cioè un oggetto che conta qualcosa, p.e. le oscillazioni di un fenomeno periodico
- Storicamente definito come 1/86400 del giorno solare medio (errore 1 ms al al giorno!)
- Ora definito come tempo necessario alla luce di una specifica riga di un atomo di Cesio-133 per effettuare 9192631770 oscillazioni

#### Limiti sperimentali:

- Direttamente è possibile misurare intervalli di tempo fino a 10 ps
- In fisica entrano in gioco circa 60 ordini di grandezza





Intervallo di tempo	SECONDI
Tempo calcolato per la vita di un protone	$1 \cdot 10^{39}$
tà dell'Universo	$5 \cdot 10^{17}$
Eia della piramide di Cheope	$1 \cdot 10^{11}$
Durata media della vita umana	$2 \cdot 10^{9}$
Durata di un giorno	$9 \cdot 10^{4}$
Intervallo fra due battiti cardiaci umani	$8 \cdot 10^{-1}$
Vita media del muone	$2 \cdot 10^{-6}$
Il più breve impulso luminoso prodotto e misurato in laboratorio (1989)	$6 \cdot 10^{-15}$
Vita media della particella più instabile	$1 \cdot 10^{-23}$
Il tempo di Planck (ossia il più breve tempo trascorso dal Big Bang oltre	
il quale si possono applicare le leggi della fisica come noi le conosciamo)	$1 \cdot 10^{-43}$

#### **Analisi Dimensionale**

- Tecnica per verificare la correttezza di un'equazione o per aiuto nella derivazione di un'equazione.
- La dimensione ha un significato preciso: indica la natura fisica di una quantità
- Le dimensioni sono indicate con parentesi quadre:
   Lunghezza [L], Massa [M], Tempo [T]
- Le dimensioni sono trattate come quantità algebriche: si possono moltiplicare e dividere, ma si possono sommare e sottrarre solo se uguali
- Entrambi i lati di un'equazione devono avere le stesse dimensioni
- Limitazione: nessuna informazione sui fattori numerici





## Esempio di Analisi Dimensionale

• Scriviamo le dimensioni dei due lati dell'equazione:

$$x = \frac{1}{2}at^2 \quad \Rightarrow \quad [L] = \frac{[L]}{[T]^2} \cdot [T]^2$$

(le costanti numeriche non hanno dimensione)

- ullet I fattori  $[T]^2$  si cancellano, la dimensione è [L] da entrambe i lati
- L'equazione è dimensionalmente corretta
- Equazioni dimensionalmente non corrette sono sicuramente sbagliate

## Conversione delle Unità

- Le unità possono essere trattate come quantità algebriche
- Includere sempre le unità per ogni quantità, portarsele dietro per tutto il calcolo!
- Quando le unità non sono consistenti, può essere necessario convertire ad unità appropriate. In pratica: moltiplicare il valore originale per un rapporto (fattore di conversione) che vale 1
- Esempio: 10m/s=?? km/h

$$10\text{m/s}\left(\frac{1\text{km}}{1000\text{m}}\right)\left(\frac{3600\text{s}}{1\text{h}}\right) = 36\text{km/h}$$





## Misura di una grandezza fisica

•Per misurare la distanza tra due punti A e B basta disporre lo strumento di misura, in questo caso un metro graduato, sul segmento AB, facendo coincidere un estremo del segmento con l'inizio del metro graduato e poi leggere la posizione di B sul metro graduato.

Per distanze di qualche metro, il metro graduato è suddiviso in decimetri, centimetri e poi in millimetri. Per cui se tra A e B ci sono 2 m, più 1 dm, più 5 cm, più 2 mm, diremo che la distanza tra A e B è 2.152 m e scriveremo:

#### AB = 2.152 m

Rappresentare il risultato della misura con il numero 2.152 ha un suo preciso significato.

- Ogni misura, infatti, è una informazione affetta da errore.
- Scrivere quindi che la distanza tra A e B è 2.152 m significa attribuire alla misura un errore **dell'ordine di 1 mm**, così come scrivere 2.15 m significa attribuire alla misura un errore **dell'ordine di 1 cm**, mentre scrivere 2.1524 significa attribuire un errore **dell'ordine di 0.1 mm**.





## Precisione e Cifre Significative

Un numero (una misura) è una informazione! È necessario conoscere la **precisione** e l'**accuratezza** dell'informazione.

La **precisione** di una misura è contenuta nel **numero di cifre significative** fornite o, se presente, nell'**errore** di misura.

Una manipolazione numerica non può nè aumentare nè diminuire la precisione di una informazione!

#### esempio:

<b>⇒</b> 187.3	4 cifre significative
$\Rightarrow 10.0000$	6 cifre significative
$\Rightarrow 10.0101$	6 cifre significative
<b>⇒</b> 1	1 cifra significativa
<b>⇒</b> 1234.584	7 cifre significative
$\Rightarrow 0.00001$	1 cifra significativa



## Misura di una grandezza fisica(2)

 La grandezza misurata allora si esprime in maniera coerente e corretta come

$$AB = 2.152 \text{ m}$$

A cui si associa un errore pari a 0.001 m altrimenti detto:

$$AB = (2.152 \pm 0.001) \text{ m}$$

- il risultato quindi con un numero di cifre "significative" compatibili con l'errore di misura e non con un numero arbitrario di cifre.
  - Un mm, un cm, un dm rappresentano l'errore assoluto, ε<sub>A</sub>, in ciascuno dei tre casi.

Si definisce **errore relativo,**  $\varepsilon_r$ , il rapporto tra l'errore assoluto e la misura:

εr= εA /AB	misura	errore Assoluto	errore Relativo	
•	2.15 m	0.01 m	0.5%	
	2.152 m	0.001 m	0.05%	
	2.1524 m	0.0001 m	0.005%	





## **ESEMPI**

Una operazione numerica non può nè aumentare nè diminuire la precisione di una informazione!

#### esempi:

#### esempio torta

$$850:6 = 142g$$

#### altri esempi

$$123.450*12.3 = 1.52*10^{3}$$
 $187.\underline{3} + 1234.584 = 1421.9$ 
 $187.3 + 1234.584 = 1421.9$ 
 $187.3 + 1234.584 = 1421.9$ 

Regola della approssimazione numerica

- moltiplicando o dividendo due numeri il risultato non può avere più cifre significative del fattore meno preciso
- addizioni e sottrazioni:
  l'ultima cifra significativa del
  risultato occupa la stessa
  posizione decimale relativa
  all'ultima cifra significativa
  degli addendi
- [⇒ nella somma non è importante il numero delle cifre significative ma la **posizione** decimale di queste]





#### Calcolo della massa volumica di una persona

Si assume che il volume di una persona sia simile a quello di un cilindro di circonferenza:

ed altezza

$$2\pi r = 60cm$$

$$h = 180cm$$

$$V = \pi r^2 h = \pi \left(\frac{60}{2\pi}\right)^2 \cdot 180 \, cm^3 = \frac{\pi}{4\pi^2} \cdot 3600 \cdot 180 = 9 \cdot 10^2 \cdot 1.8 \cdot 10^2 \cdot \frac{1}{\pi} = \frac{\pi}{4\pi^2} \cdot 180 \, cm^3 = \frac{\pi}{4\pi^2} \cdot$$

$$\frac{16.2}{\pi} 10^4 \approx 5 \cdot 10^4 \, cm^3$$

La densità dell'acqua è :  $\rho_a = 1 \frac{Kg}{dm^3}$ 

Se il corpo umano fosse formato solo di acqua

$$\rho_a = \frac{M}{V} \Longrightarrow M = \rho_a \times V$$

$$\rho_a = 1 \frac{Kg}{dm^3}$$
 V=5×10<sup>4</sup>cm<sup>3</sup> = 5×10<sup>4</sup>10<sup>-3</sup>dm<sup>3</sup>

$$M = 1 \frac{Kg}{dm^3} \times 5 \times 10^1 dm^3 = 50 Kg$$



Se il corpo fosse formato al 100% di acqua,

 $1\,\mathrm{dm}^3 = 10^3\,\mathrm{cm}^3$  per cui  $50\,\mathrm{dm}^3 \cong 50\,\mathrm{litri}$  corrispondono a  $50\,\mathrm{Kg}$  In realtà il corpo umano è formato per l'80% d'acqua, il restante 20% ha densità :

$$\approx 5 \frac{Kg}{dm^3}$$

$$\rho_{uomo} = (0.8 + 0.2 \times 5) \frac{Kg}{dm^3} = 1.8 \frac{Kg}{dm^3}$$
per cui la massa è data da:

$$\rho_{\text{uomo}} \times V = (1.8 \frac{\text{Kg}}{\text{dm}^3} \times 50 \,\text{dm}^3) = 90 \,\text{Kg}$$

Esercizi

1)

volendo convertire una velocita' espressa in miglia orarie in metri al secondo :

$$1 \text{ miglia} = 1.609 \text{ Km} = 1.609 \times 1000 \text{ m} = 1609 \text{ m}$$

$$1 \text{ ora} = 60 \times 60 \text{ s} = 3600 \text{ s}$$

cosi ad esempio:

$$60 \frac{\text{miglia}}{\text{ora}} = \frac{60 \times 1609}{3600} \frac{\text{m}}{\text{s}} = 26.8 \frac{\text{m}}{\text{s}}$$

invece, volendo convertire da miglia orarie a Km orari

$$60 \frac{\text{miglia}}{\text{ora}} = 60 \times 1.609 \frac{\text{Km}}{\text{ora}} = 96.54 \frac{\text{Km}}{\text{ora}}$$

2)

1 anno-luce = c \* 1 anno

$$1anno = 365 giorni \frac{24h}{1 giorno} \frac{60 \min}{1h} \frac{60 \sec}{1m \text{ in}} = 3.15 \cdot 10^7 \sec \approx \pi 10^7 \sec$$

$$L = 3.0 \cdot 10^8 \frac{m}{\text{sec}} \pi 10^7 \text{ sec} = 9.45 \cdot 10^{15} \, m \approx 9.5 \cdot 10^{12} \, Km$$

Età = 20 anni, quanti secondi di vita?

Occorre trasformare anni in secondi. Si moltiplica per fattori unitari

$$20 \, anni \cdot 365 \, \frac{giorni}{anno} \cdot 24 \, \frac{ore}{giorno} \cdot 60 \, \frac{\min}{ora} \cdot 60 \, \frac{\sec}{\min} =$$

$$2 \cdot 10^{1} \cdot 3.65 \cdot 10^{2} \cdot 2.4 \cdot 10^{1} \cdot 6 \cdot 10^{1} \cdot 6 \cdot 10^{1} =$$

$$2 \cdot 3.65 \cdot 2.4 \cdot 6 \cdot 6 \cdot 10^6 = 6.3 \cdot 10^8 s$$



## Conversione di unità di misura

... ogni giorno, nella vita quotidiana, usiamo le proporzioni...

#### Fattore di conversione = rapporto tra due unità di misura

#### Velocità



 $km/h \rightarrow m/s$   $m/s \rightarrow km/h$ 

1 km/h = 1000 m / 3600 s = 0.28 m/s 1 m/s = 0.001 km / (1/3600) h = 3.6 km/h

n km/h = n \* 0.28 m/s n m/s = n \* 3.6 km/h

Velocità di un atleta dei 100 m: 10 m/s = 10\*3.6 km/h = 36 km/h

di un' automobile: 120 km/h = 120\*0.28 m/s = 33.6 m/s

della luce:  $300000 \text{ km/s} = 3*10^8 \text{ m/s} = 3*10^8*3.6 \text{ km/h} = 1.08*10^9 \text{ km/h}$ 





## Notazione scientifica

Nei calcoli scientifici si usa scrivere i numeri grandi e piccoli come una cifra (da 1 a 9),

seguita eventualmente da punto decimale e cifre successive, per la relativa potenza di dieci

$$500 = 5 \cdot 10^{2}$$
  $0.05 = 5 \cdot 10^{-2}$  Es.  $3578 = 3.578 \cdot 10^{3}$   $0.003578 = 3.578 \cdot 10^{-3}$   $0.0001 = 10^{-4}$ 

#### Vantaggio: le potenze di 10 sono potenze!

Le proprietà delle potenze permettono di eseguire velocemente operazioni complicate, con risultati non lontani dal risultato vero.

```
2897 \cdot 71544 = 207262968 = 2.07 \cdot 10^{8} \text{ (esatto)}
= (2.897 \cdot 10^{3}) \cdot (7.1544 \cdot 10^{4})
= 2.897 \cdot 7.1544 \cdot (10^{3} \cdot 10^{4})
\cong (3 \cdot 10^{3}) \cdot (7 \cdot 10^{4}) = 3 \cdot 7 \cdot 10^{7} = 21 \cdot 10^{7} = 2100000000 = 2.1 \cdot 10^{8} \text{ (appross.)}
```



M.A. Ciocci

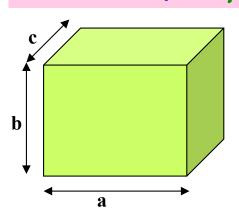


## Lunghezze, superfici, volumi

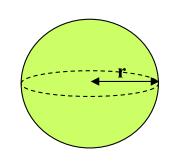
/ (m)

L'area della superficie di un corpo si misura sempre in m², cm²,...

Il volume (o capacità) di un corpo si misura sempre in m³, cm³,...



#### **PARALLELEPIPEDO**



#### SFERA

$$S_{\text{cerchio}} = \pi \cdot r^2$$

$$S_{\text{sfera}} = 4\pi \cdot r^2$$

$$V = (4/3) \cdot \pi \cdot r^3$$

#### CILINDRO

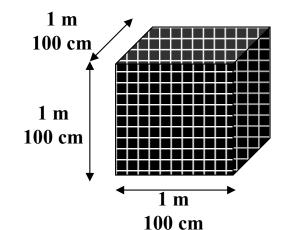
$$S_{\text{cerchio}} = \pi \cdot r^2$$
  
 $S = 2\pi \cdot r \cdot l + 2\pi \cdot r^2$   
 $V = \pi \cdot r^2 \cdot l$ 

## Misure di superfici e volumi

#### 🛆 Attenzione alle conversio<u>ni</u> tra unità di misura!

#### Meglio un passaggio in più...

- 1 m<sup>2</sup>(m<sup>3</sup>) significa "un metro al quadrato(cubo)"
- e non "uno al quadrato(cubo)" metri
- è una misura di area(volume)
- e quindi ha sempre dimensione  $L^2(L^3)$



#### Quindi:

1 
$$m^2 = (1 \text{ m})^2 = (10^2 \text{ cm})^2 = 10^4 \text{ cm}^2 = 10000 \text{ cm}^2$$
  
1  $m^3 = (1 \text{ m})^3 = (10^2 \text{ cm})^3 = 10^6 \text{ cm}^3 = 10000000 \text{ cm}^3$   
1  $cm^2 = (1 \text{ cm})^2 = (10^{-2} \text{ m})^2 = 10^{-4} \text{ m}^2 = 0.0001 \text{ m}^2$   
1  $cm^3 = (1 \text{ cm})^3 = (10^{-2} \text{ m})^3 = 10^{-6} \text{ m}^3 = 0.000001 \text{ m}^3$   
1  $l = 1 \text{ dm}^3 = (1 \text{ dm})^3 = (10^{-1} \text{ m})^3 = 10^{-3} \text{ m}^3$   
=  $(10^1 \text{ cm})^3 = 10^3 \text{ cm}^3$ 



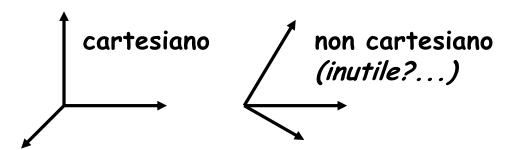
Se 1 litro d'acqua ha massa di 1 kg, 1 m<sup>3</sup> d' acqua ha massa di 1000 kg!!!



## Sistemi di riferimento

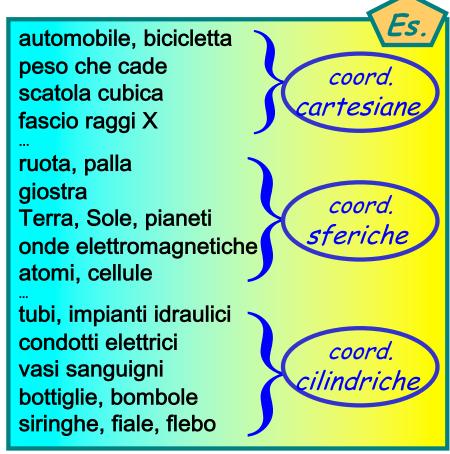
Criterio generale: semplicità (= minor complicazione possibile!)

Sistemi cartesiani: assi x,y,z tra loro perpendicolari



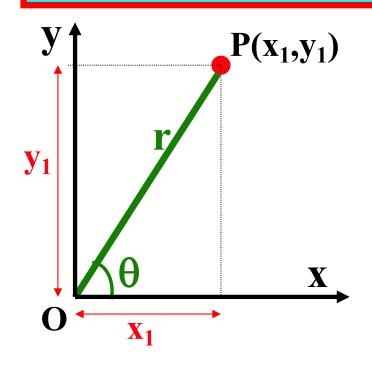
Quale sistema di riferimento usare?

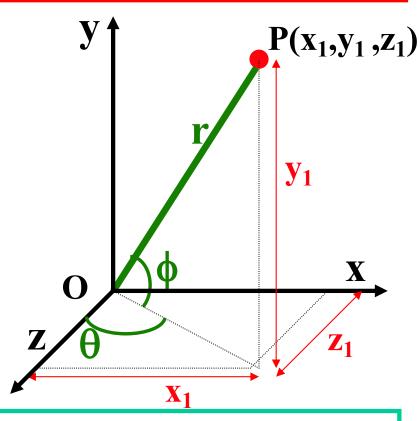
Dipende dalle caratteristiche geometriche e di simmetria del problema.





# Sistemi di riferimento a 2 e 3 dimensioni





#### Ogni punto è univocamente determinato da:

in 2 dim  $\rightarrow$  2 coordinate P(x,y) o  $P(r,\theta)$ 

in 3 dim  $\rightarrow$  3 coordinate P(x,y,z) o  $P(r,\theta,\phi)$ 



## Trigonometria piana

• Angoli

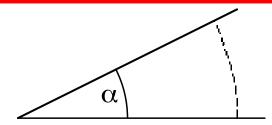


Figura 5: Definizione di angolo

Funzioni di angoli. L'angolo è la misura dell'apertura tra due rette che si intersecano. La misura di un angolo è il rapporto tra l'arco da lui sotteso ed il raggio dell'arco.

$$\alpha = \frac{\text{arco}}{\text{raggio}}$$
 (indipendente dalla dimensioni del cerchio)

L'angolo non ha dimensioni, è un rapporto tra lunghezze. Unità di angolo; quando l'arco è lungo quanto il raggio.

$$\alpha = \frac{\text{arco}}{\text{raggio}} = 1 \text{ radiante (dal latino radius} = \text{raggio}) = 1 \text{ rad}$$

$$10^{-3} \text{ rad} = 1 \text{ mrad } 10^{-6} \text{ rad} = 1 \text{ } \mu\text{rad}$$

• Quanti radianti ci sono un un arco completo?

$$\frac{2\pi r}{r} = 2\pi \text{ radianti}$$

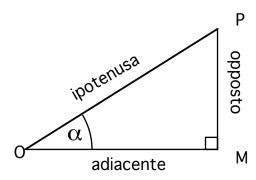
• A quanti gradi corrisponde un radiante?

Angolo giro = 
$$360^{\circ}$$
 =  $2\pi$  radianti  
1 rad :  $x^{\circ}$  =  $2\pi$  rad :  $360^{\circ}$  -

$$x^{\circ} = 360^{\circ} / 2\pi$$
  
 $\approx 57.296^{\circ}$ 



#### • Funzioni trigonometriche

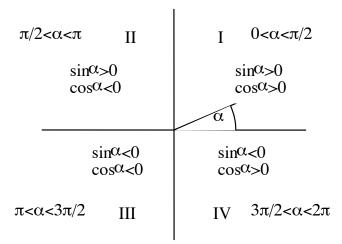


Definizione delle funzioni trigonometriche

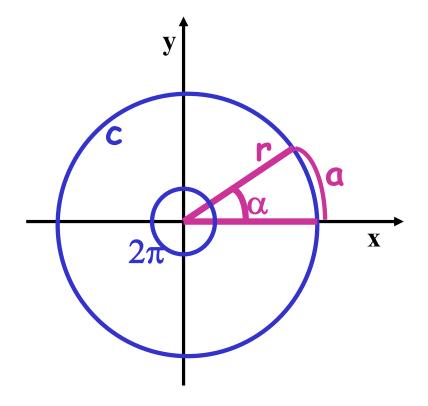
$$sin\alpha = \frac{opposto}{ipotenusa} = \frac{MP}{OP}$$

$$cos\alpha = \frac{adiacente}{ipotenusa} = \frac{OM}{OP}$$

$$tan\alpha = \frac{opposto}{adiacente} = \frac{MP}{OM}$$
Dal teorema di Pitagora
$$sin^2\alpha + cos^2\alpha = 1$$



# Funzioni seno coseno e tangente



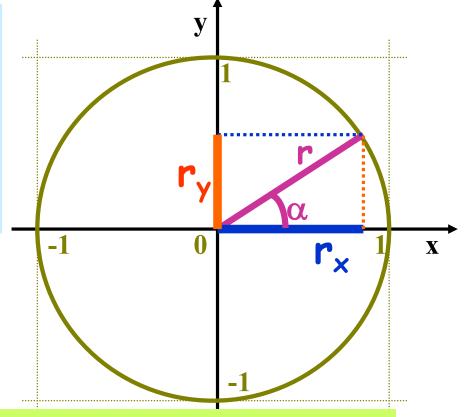
## Seno e coseno

Circonferenza centrata nell'origine con raggio r=1

(Se r≠1, tutto vale ugualmente "normalizzando" a r=1)

Teorema di Pitagora:

$$r_x^2 + r_y^2 = r^2$$



$$sen(\alpha) = r_y \longrightarrow ordinata$$
 $cos(\alpha) = r_x \longrightarrow ascissa$ 

Seno e coseno sono due numeri compresi tra -1 e 1, funzioni di un angolo, tali per cui vale la proprietà fondamentale

$$sen^2(\alpha) + cos^2(\alpha) = 1$$

Altra funzione:  $tg(\alpha) = sen(\alpha)/cos(\alpha)$ 



#### Alcuni angoli interessanti

$$0 \quad \frac{\pi}{6} \quad \frac{\pi}{4} \quad \frac{\pi}{3} \quad \frac{\pi}{2} \quad \text{rad}$$

$$\alpha = 0^0$$
  $\sin \alpha = 0$   $\cos \alpha = 1$   $\tan \alpha = 0$ 

$$\alpha = 30^0$$
  $\sin \alpha = \frac{1}{2}$   $\cos \alpha = \frac{\sqrt{3}}{2}$   $\tan \alpha = \frac{1}{\sqrt{3}}$ 

$$\alpha = 45^0$$
  $\sin \alpha = \frac{1}{\sqrt{2}}$   $\cos \alpha = \frac{1}{\sqrt{2}}$   $\tan \alpha = 1$ 

$$\alpha = 60^0$$
  $\sin \alpha = \frac{\sqrt{3}}{2}$   $\cos \alpha = \frac{1}{2}$   $\tan \alpha = \sqrt{3}$ 

$$\alpha = 90^0 \sin \alpha = 1 \cos \alpha = 0 \tan \alpha = \infty$$

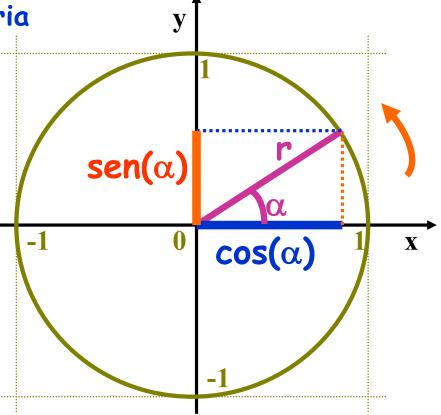
## Valori notevoli di seno e coseno

Muovendosi sulla circonferenza unitaria

in senso antiorario

partendo dal semiasse x positivo:

α	lpha°	$sen(\alpha)$	$cos(\alpha)$
0	O°	0	1
π/2	<b>90°</b>	1	0
π	180°	0	-1
<b>3</b> π/2	<b>270°</b>	-1	0
2π	360°	0	1

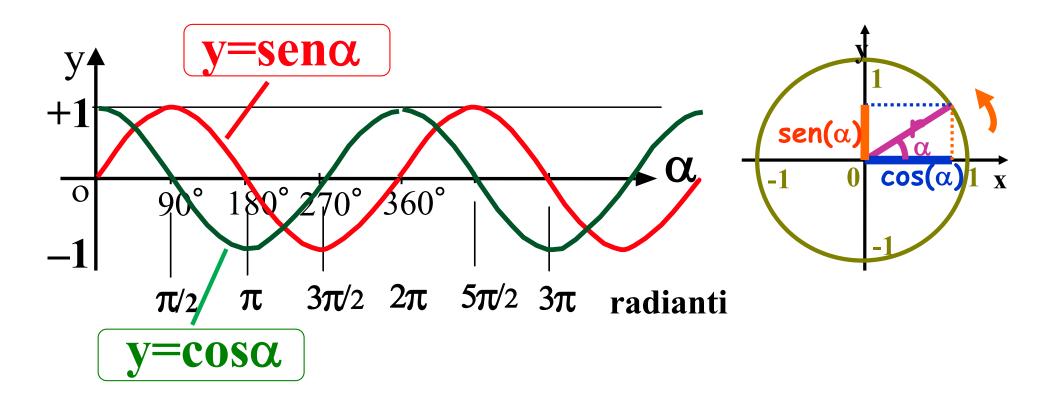


Quanto valgono il seno e il coseno dell' angolo di 45°  $(= \pi/4)$ ? Sono evidentemente uguali:  $sen(\pi/4)=cos(\pi/4)$ , per cui:  $sen^2(\pi/4)+cos^2(\pi/4)=1 \rightarrow 2 sen^2(\pi/4)=1 \rightarrow sen^2(\pi/4)=1/\sqrt{2}$ 





## Funzioni trigonometriche



$$y = sen x$$

 $y = \cos x$ 

- · periodiche di periodo  $2\pi$
- · definite per ogni valore di x
- · limitate tra -1 e 1

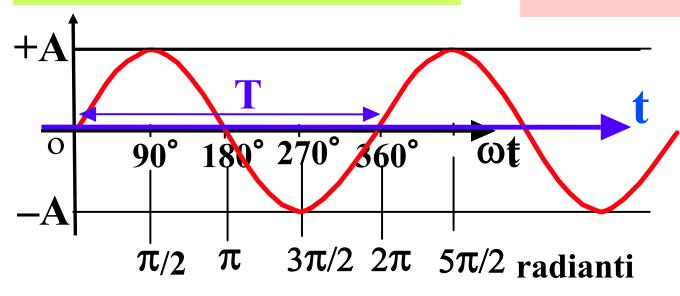




## Periodo e frequenza

Quando un fenomeno si ripete periodicamente nel tempo:

$$y = A sen(\omega t)_{\alpha}$$



$$\omega$$
 = pulsazione



T=periodo

$$\omega(t+T) - \omega t = 2\pi \longrightarrow \omega T = 2\pi \longrightarrow$$

= v = frequenza

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

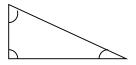




## Informazioni utili sui triangoli

#### Triangoli congruenti

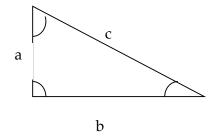
Due triangoli si dicono congruenti se tutti lati e gli angoli di uno sono uguali ai corrispondenti angoli e lati dell'altro cioe' sono sono esattamente sovrapponibili.

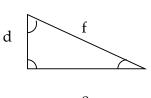




#### Triangoli simili

Due triangoli sono simili se hanno tutti gli angoli in corrispondenza uguali In questo caso i rapporti tra i lati corrispondenti sono tutti uguali





$$\frac{a}{d} = \frac{b}{e} = \frac{c}{f}$$

Due triangoli congruenti sono anche simili.