# **Introduzione**

Grandezze fisiche

Grandezze fondamentali

Lunghezza (L) Massa (M)

Tempo (T)

Temperatura (Kelvin)

Corrente elettrica (Ampere)

Grandezze derivate

Velocità (L/T)

Forza (ML/T<sup>2</sup>)

. . .

Grandezze scalari

Temperatura

Massa

Grandezze vettoriali

Velocità

Accelerazione

Forza

lezione 1

# Definizione degli standard (sistema internazionale)

### Lunghezza



1799 Francia

1 metro = 10<sup>-7</sup> volte la distanza Equatore Polo Nord

Fino al 1960

1 metro = distanza tra due tacche su una barra di una Lega Platino-Iridio in condizioni standard.

1 metro = 1 650 763.73 lunghezze d'onda della luce rossa emessa da una lampada al Cripton-86

Dal 1986

1 metro = distanza percorsa dalla luce nel vuoto in 1 /299 792 458 s.

#### Massa

Il chilogrammo massa è definito come la massa di un particolare cilindro di lega Platino-Iridio conservato all'International Bureau di Pesi e Misure di Sèvres, in Francia

TABELLA 1.1 Valori approssimati di alcune lunghezze misurate

	Lunghezza (m)
Distanza dalla Terra alla più lontana quasar nota	$1.4 \times 10^{26}$
Distanza dalla Terra alla più lontana galassia normale nota	$4 \times 10^{25}$
Distanza dalla Terra alla più vicina grande galassia (M 31 in Andromeda)	$2 \times 10^{22}$
Distanza dal Sole alla stella più vicina (Proxima Centauri)	$4 \times 10^{16}$
Un anno-luce	$9.46 \times 10^{15}$
Raggio orbitale medio della Terra	$1.5 \times 10^{11}$
Distanza media Terra-Luna	$3.8 \times 10^{8}$
Distanza dall'equatore al polo nord	$1 \times 10^{7}$
Raggio medio della Terra	$6.4 \times 10^{6}$
Tipica altezza di un satellite terrestre orbitante	$2 \times 10^{5}$
Lunghezza di un campo di calcio	$9.1 \times 10^{1}$
Lunghezza di una mosca domestica	$5 \times 10^{-3}$
Dimensione della più piccola particella di polvere	$1 \times 10^{-4}$
Dimensione delle cellule della maggior parte degli organismi viventi	$1\times10^{-5}$
Diametro di un atomo di idrogeno	$1 \times 10^{-10}$
Diametro di un nucleo di uranio	$1.4 \times 10^{-14}$
Diametro di un protone	$1 \times 10^{-15}$

#### TABELLA 1.2 Masse di alcuni corpi (valori approssimati)

	Massa (kg)
Universo	$10^{52}$
Via Lattea	$10^{42}$
(galassia)	
Sole	$2 \times 10^{30}$
Terra	$6 \times 10^{24}$
Luna	$7 \times 10^{22}$
Squalo	$3 \times 10^{2}$
Uomo	$7 \times 10^{1}$
Rana	$1 \times 10^{-1}$
Zanzara	$1 \times 10^{-5}$
Batterio	$1 \times 10^{-15}$
Atomo	$1.67 \times 10^{-27}$
di idrogeno	·
Elettrone	$9.11 \times 10^{-31}$

lezione 1

### **Tempo**

Fino al 1960

Il secondo solare medio era definito come (1/60) (1/60) (1/24) = 1/86400 di un giorno solare medio.

Un giorno solare è l'intervallo di tempo che intercorre tra due comparse successive del sole nel punto più alto del cielo ogni giorno.

Dal 1967

1 secondo = 9 192 631 770 volte il periodo di oscillazione della radiazione dell'atomo di Cesio-133

TABELLA 1.3 Valori approssimati di alcuni intervalli di tempo

	Intervallo (s)
Età dell'Universo	$5 \times 10^{17}$
Età della Terra	$1.3 \times 10^{17}$
Tempo dalla caduta dell'Impero Romano	$5 \times 10^{12}$
Età media di uno studente universitario	$6.3 \times 10^{8}$
Un anno	$3.2 \times 10^{7}$
Un giorno (tempo per una rivoluzione della Terra attorno al suo asse)	$8.6 \times 10^4$
Tempo fra normali battiti cardiaci consecutivi	$8 \times 10^{-1}$
Periodo <sup>a</sup> di un'onda sonora nell'udibile	$1 \times 10^{-3}$
Periodo di una tipica onda radio	$1 \times 10^{-6}$
Periodo di vibrazione di un atomo in un solido	$1 \times 10^{-13}$
Periodo di un'onda luminosa nel visibile	$2 \times 10^{-15}$
Durata di una collisione nucleare	$1 \times 10^{-22}$
Tempo richiesto dalla luce per attraversare un protone	$3.3 \times 10^{-24}$

<sup>&</sup>lt;sup>a</sup> Il periodo è definito come l'intervallo di tempo di una vibrazione completa.

TABELLA 1.4 Alcuni prefissi per le potenze di dieci

Potenza	Prefisso	Abbrev.
10 <sup>-18</sup>	atto	a
$10^{-15}$	femto	f
$10^{-12}$	pico	p
$10^{-9}$	nano	n
$10^{-6}$	micro	$\mu$
$10^{-3}$	milli	m
$10^{-2}$	centi	C
$10^{-1}$	deci	d
$10^{3}$	chilo	k
$10^{6}$	mega	M
$10^{9}$	giga	G
$10^{12}$	tera	T
$10^{15}$	peta	P
$10^{18}$	exa	E

### **Analisi dimensionale**

La dimensione denota la natura fisica della grandezza.

I simboli utilizzati per identificare le grandezze fondamentali sono:

Lunghezza  $\rightarrow$  L

Massa  $\rightarrow$  M

Tempo  $\rightarrow$  T

La dimensione di una grandezza fisica A si indica con [A]

#### Sulle dimensioni si possono eseguire calcoli algebrici

## Esempio 1.1

Verificare che la quantità ½ a t², essendo a un'accelerazione e t un tempo, rappresenta una lunghezza

Essendo ½ un numero puro non ha dimensioni. Le dimensioni di a sono LT-2. Sostituendo:  $[1/2 \text{ a } t^2] = L \text{ T}^{-2} \text{ T}^2 = L$ 

lezione 1

Sistema	Area (L <sup>2</sup> )	Volume (L <sup>3</sup> )	Velocità (L/T)	Accelerazione (L/T <sup>2</sup> )
			leaself the hear	as sit enemier that busy
SI	$m^2$	$\mathrm{m}^3$	m/s	$\frac{\text{m/s}^2}{\text{cm/s}^2}$
cgs	$\mathrm{cm}^2$	cm <sup>3</sup> ft <sup>3</sup>	m/s cm/s	$cm/s^2$
Sistema Inglese (convenzionale	$ft^2$	$\mathrm{ft}^3$	ft/s	ft/s <sup>2</sup>

## Esempio 1.2

Dimostrare che l'equazione  $v = v_0 + at$  è dimensionalmente corretta, essendo v e  $v_0$  velocità, a un'accelerazione e t un intervallo di tempo.

Al primo membro si ha:

$$[\mathbf{v}] = LT^{-1}$$

Al secondo membro si ha:

$$[V_0] = LT^{-1}$$
  
 $[at] = [a][t] = LT^{-2}T = LT^{-1}$ 

Le dimensioni di ciascun termine sono uguali.

## Conversione delle unità di misura

A volte è necessario convertire le unità di misura da un sistema ad un altro. Nell'eseguire calcoli è importante che le unità di misura utilizzate siano compatibili.

# Esempio 1.3

Calcolare la velocità media di un oggetto che percorre la distanza di 2 cm in 3 minuti.

Utilizzando i dati come sono stati proposti otterremmo:

$$v = \Delta x/\Delta t = 2$$
 cm/3 minuti = 0.66 cm/minuto

In realtà, per poter scrivere un'espressione corretta dal punto di vista delle unità di misura è necessario convertire tutte le grandezze in unità di misura dello stesso sistema. Per il sistema internazionale:

$$v = 0.02 \text{ m} / 180 \text{ s} = 0.00011 \text{ m/s} = 1.1 \times 10^{-4} \text{ m/s}$$

### Esempio 1.4

La massa di un cubo è m = 856 g e ciascun spigolo ha una lunghezza d = 5.35 cm. Calcolare la densità  $\rho$  del cubo nel SI.

Occorre dapprima convertire le unità di misura:

$$m = 856 g = 856 g 10^{-3} kg/g = 0.856 kg$$
  
 $d = 5.35 cm 0.01 m/cm = 0.0535 m$ 

La densità è data da:

$$\begin{split} \rho &= m/V = m/d^3 \\ \rho &= 0.856 \; kg \; / \; (0.0535 \; m)^3 = 0.856 \; kg \; / \; 1.53 \times 10^{-4} \; m^3 = 5.59 \times 10^3 \; kg/m^3 \end{split}$$

# Calcolo di ordini di grandezza

Spesso è più utile saper valutare l'ordine di grandezza della soluzione di un dato problema piuttosto che avere una risposta precisa allo stesso.

L'ordine di grandezza di una data quantità è rappresentato dalla potenza di 10 del numero che esprime la grandezza.

Se una quantità è aumentata di tre ordini di grandezza, significa che è aumentata di un fattore  $10^3 = 1000$ .

Se una quantità è diminuita di tre ordini di grandezza, significa che è diminuita di un fattore  $10^3 = 1000$  (alternativamente si può dire è aumentata di un fattore  $10^{-3} = 0.001$ ).

# Esempio 1.5

#### Stimare il consumo di benzina annuo in Italia.

Assumiamo che il numero degli abitanti sia 50 milioni, che ci sia un'automobile ogni 4 persone, che ogni auto percorra in media 15 000 km ogni anno e che il consumo medio sia 12 km/litro.

I litri di benzina consumati ogni anno da un'auto sono:

$$N = 15~000 \text{ km} / (12 \text{ km/litro}) = 1250 \text{ litri}$$

Il numero totale di automobili è:

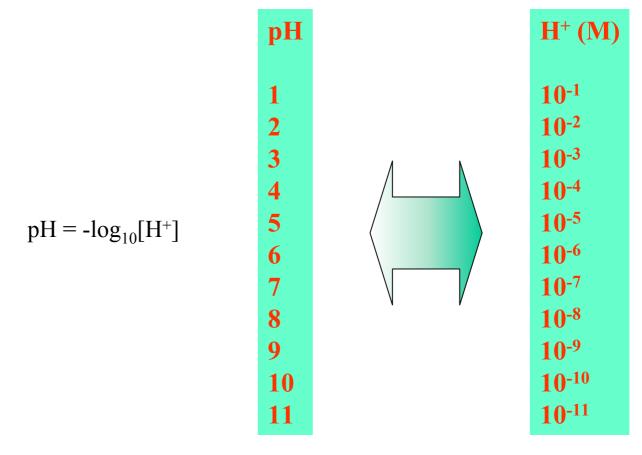
50 milioni / 4 = 12.5 milioni

La quantità totale di litri di benzina consumati è:

12.5 milioni ×1250 litri =  $1.56 \times 10^{10}$  litri

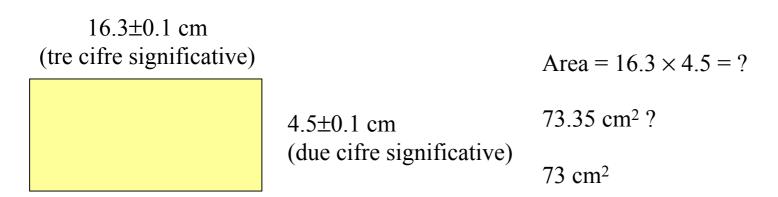
Gli ordini di grandezza sono utili quando si utilizzano grandezze fisiche il cui valore varia in modo molto rilevante. In tali casi si ricorre spesso alla conversione al logaritmo della grandezza stessa.

Un esempio di grandezza in cui è conveniente utilizzare il concetto di ordine di grandezza è il pH.



# Cifre significative

Quando si moltiplicano diversi numeri, il numero di cifre significative della risposta finale ha lo stesso numero di cifre significative del *meno* accurato dei numeri da moltiplicare, dove per *meno accurato* si intende *che ha il più basso numero di cifre significative.* La stessa regola vale per la divisione.



0.03 1 cifra significativa
Gli zeri che definiscono la posizione del decimale non costituiscono cifre significative significative.

#### Notazione scientifica

Il numero viene espresso come il prodotto di un numero tra 1 e 10 moltiplicato per una potenza di 10.

### Esempio.

$1500 = 1.5 \ 10^3$	(2 cifre significative)
$234 = 2.34 \ 10^2$	(3 cifre significative)
$14578 = 1.4578 \ 10^4$	(5 cifre significative)
$1500 = 1.500 \ 10^3$	(4 cifre significative)

Quando i numeri vengono **sommati** (o **sottratti**) il numero di posti decimali nel risultato è uguale al numero più piccolo di posti decimali di ciascun termine della somma.

$$123 + 5.35 = ?$$
 $128.35 ?$ 
 $128$ 

# Sistemi di coordinate

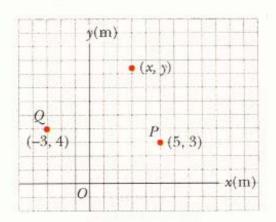


Figura 1.1 Indicazione dei punti in un sistema di coordinate cartesiane. Ogni punto è definito da due coordinate (x, y).

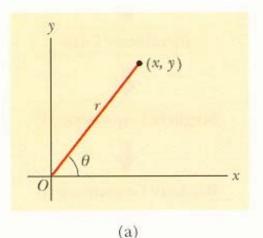
$$x = r\cos\theta$$
$$y = r\sin\theta$$

$$\tan \theta = \frac{y}{x}$$

$$r = \sqrt{x^2 + y^2}$$

x,y coordinate cartesiane

R,θ coordinate polari



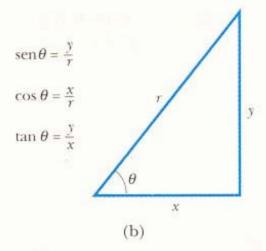
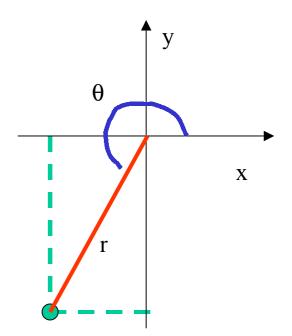


Figura 1.2 (a) Le coordinate polari piane di un punto sono rappresentate dalla distanza r e dall'angolo  $\theta$ . (b) Il triangolo rettangolo adoperato per correlare (x, y) ad  $(r, \theta)$ .

$$\theta = 240^{\circ}$$

$$r = 5.50 \text{ m}$$

$$x = 5.50 \cos (240^\circ) = -2.75 \text{ m}$$
  
 $y = 5.50 \sin (240^\circ) = -4.76 \text{ m}$ 



$$x = r\cos\theta$$
$$y = r\sin\theta$$

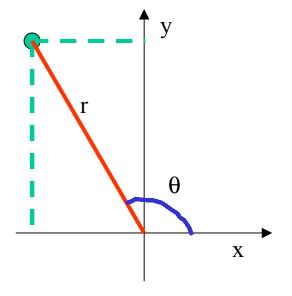
$$\tan \theta = \frac{y}{x}$$

$$r = \sqrt{x^2 + y^2}$$

$$x = -3.00 \text{ m}$$
  
 $y = 5.00 \text{ m}$ 

$$r = ((-3.00)^2 + (5.00)^2)^{1/2}$$
  
= 5.83 m

$$\tan \theta = -0.6$$



lezione 1

17