# Appunti di Meccanica Razionale

#### Osea

Secondo semestre, 2024 - 2025, prof. Ada Pulvirenti

Testo di riferimento: *Meccanica Analitica* di Fasano Marmi, più lungo e preciso. Mentre il testo *Meccanica Classica* di Goldstein è il testo classico dei fisici.

# 1 Spazio-Tempo-Moto

# 1.1 Moto

Studiare il moto in meccanica significa studiare la funzione  $I = [0,T) \to \mathcal{E}$ , con  $t \mapsto P(t)$ , dove  $\mathcal{E}$  e I sono rispettivamente lo spazio della meccanica classica e un intervallo incluso nell'asse dei tempi, e entrambi sono spazi affini euclidei.

Nella meccanica classica il **tempo** è **assoluto**, ovvero è indipendente dallo stato di moto dell'osservatore.

# Definizione 1.1: Spazio affine

Uno spazio affine reale di dimensione n è un insieme  $\mathbb{A}^n$  i cui elementi sono detti punti, dotato delle seguenti strutture:

- 1. Uno spazio vettoriale reale di dimensione  $n,\,V,\,$  detto spazio delle traslazioni (o dei vettori liberi)
- 2. Un'applicazione  $\varphi: \mathbb{A}^n \times \mathbb{A}^n \to V; P, Q \mapsto P Q$  con le seguenti proprietà
  - a.  $\forall (P,v) \in A^n \times V$  esiste un unico punto Q tale che  $Q-P=\mathbf{v}$
  - b. (P-Q)+(Q-R)=P-R per ogni  $P,Q,R\in\mathbb{A}^n$

### Definizione 1.2: Retta

Una **retta** in  $\mathbb{A}^n$  passante per un dato punto P e con direzione  $\mathbf{v}$  è il sottospazio affine  $P + \langle \mathbf{v} \rangle$  ed è parametrizzata da  $t \mapsto P + t\mathbf{v}$ 

# Definizione 1.3: Vettore applicato

Una coppia ordinata  $(P, \mathbf{u}) \in \mathbb{A}^n \times V$  si dice vettore applicato a P.

#### Definizione 1.4: Sistema di riferimento

Indicheremo con sistema di riferimento affine in  $\mathbb{A}^n$  un insieme

$$\Sigma = \{O \in \mathbb{A}^n; \mathbf{v}_1, \mathbf{v}_2, \dots, \mathbf{v}_n\} \quad ; \quad \{\mathbf{v}_i\}_{i=1,\dots,n} \text{ base di } V$$

Osservazione. Allora ogni punto P rispetto a  $\Sigma$  è individuato da  $P-O=x_1\mathbf{v}_1+\cdots+x_n\mathbf{v}_n$ 

#### Definizione 1.5: Spazio euclideo

Uno spazio affine reale di dimensione n, dotato di prodotto scalare su V si dice spazio affine euclideo

Dal prodotto scalare possiamo definire la distanza tra due punti di  $\mathbb{A}^n$  come

$$d(P,Q) = \|P-Q\| = \sqrt{\langle P-Q, P-Q \rangle} = \sqrt{(P-Q) \cdot (P-Q)}$$

e la nozione di angolo tra due vettori  $\mathbf{u}, \mathbf{v} \neq \mathbf{0}$  come il valore  $\alpha \in [0, \pi]$  tale che

$$\cos \alpha = \frac{\mathbf{u} \cdot \mathbf{v}}{\|\mathbf{u}\| \|\mathbf{v}\|}$$

(notare che per Schwarz risulta che effettivamente tale valore esiste)

Comunemente ci ricondurremo a utilizzare un sistema di riferimento **ortonormale**, ossia che ha come base una base ortonormale dello spazio. In particolare  $\mathcal{E}$  è uno spazio affine reale euclideo di dimensione 3, e dunque useremo il sistema di riferimento

$$\Sigma = \{O, \mathbf{e}_1, \mathbf{e}_2, \mathbf{e}_3\}$$
;  $\mathbf{e}_i \cdot \mathbf{e}_j = \delta_{ij} \quad \forall i, j = 1, 2, 3$ 

Studiare il moto significherà studiare la relazione  $t \mapsto P(t)$  funzione  $[0,T) \to \mathcal{E}$ . Introdotto  $\Sigma$ , possiamo scrivere allora che il problema è ricondotto a studiare la funzione  $[0,T) \to \mathbb{R}^3$  tale che  $t \mapsto (x_1,x_2,x_3)$  e tale che  $P(t) = x_1\mathbf{e}_1 + x_2\mathbf{e}_2 + x_3\mathbf{e}_3$ .

#### Definizione 1.6: Coordinate Curvilinee

Sia  $Q\subseteq\mathbb{R}^n.$  Consideriamo un'applicazione  $\mathbf{x}:Q\to D\subseteq\mathbb{R}^n$  tale che

$$\mathbf{q} = \begin{pmatrix} q_1 \\ \vdots \\ q_n \end{pmatrix} \mapsto \mathbf{x}(\mathbf{q}) = \begin{pmatrix} x_1(q_1, \dots, q_n) \\ \vdots \\ x_n(q_1, \dots, q_n) \end{pmatrix}$$

che gode delle seguenti proprietà:

- 1.  $\mathbf{x} \in C^1(Q)$
- 2. La matrice Jacobiana  $J\mathbf{x}$  abbia rango massimo

Allora  $\mathbf x$  rappresenta un sistema di coordinate su D che sono dette coordinate curvilinee

I vettori colonna della matrice  $J\mathbf{x}$ , ossia

$$\mathbf{u}_i = \frac{\partial \mathbf{x}}{\partial a_i} \quad \forall i = 1, \dots, n$$

sono una base per V che viene chiamata base locale.

La base locale è ortogonale se  $\mathbf{u}_i \cdot \mathbf{u}_j = \mathbf{0}$  per ogni  $i \neq j$ . Vogliamo ora operare Gram-Schmidt per ottenere una base ortonormale  $\{\tilde{\mathbf{u}}_i\}$  a partire da una base generica  $\{\mathbf{u}_i\}$ .

Osservazione. I vettori  $\mathbf{u}_i$  della base locale sono in ogni punto P tangenti alla rispettiva linea coordinata  $\mathbf{x}(q_i) = \mathbf{x}(q_1, \dots, q_i, \dots, q_n)$ , dove tutte le coordinate sono fissate tranne  $q_i$ . Allora  $\mathbf{u}_i = \frac{\partial \mathbf{x}}{\partial q_i}$  è tangente alla linea coordinata  $\mathbf{x}(q_i)$ .

**Esempio 1.1** (Coordinate polari nel piano). Prendiamo  $Q = (0, +\infty) \times [0, 2\pi)$  e  $\mathbf{q} = (q_1, q_2) = (r, \theta)$ . Allora

$$\mathbf{x}(r,\theta) = \begin{pmatrix} x_1(r,\theta) = r\cos\theta \\ x_1(r,\theta) = r\sin\theta \end{pmatrix} \in C^1$$

E la base locale è

$$\mathbf{u}_1 = \frac{\partial \mathbf{x}}{\partial r} = \begin{pmatrix} \cos \theta \\ \sin \theta \end{pmatrix} \quad ; \quad \mathbf{u}_2 = \frac{\partial \mathbf{x}}{\partial \theta} = \begin{pmatrix} -r \sin \theta \\ r \cos \theta \end{pmatrix}$$

ed evidentemente  $\mathbf{u}_1 \cdot \mathbf{u}_2 = \mathbf{0}$  dunque la base locale è ortogonale. Per ottenere una base ortonormale dunque prendiamo

$$\mathbf{e}_r = \frac{\mathbf{u}_1}{\|\mathbf{u}_1\|} = \mathbf{u}_1 \quad ; \quad \mathbf{e}_{\theta} = \frac{\mathbf{u}_2}{\|\mathbf{u}_2\|} = \frac{1}{r}\mathbf{u}_2$$

Osserviamo che effettivamente  $\mathbf{e}_r$  è tangente alla linea coordinata corrispondente (fisso  $\theta$ ) e  $\mathbf{e}_{\theta}$  è tangente alla linea coordinata corrispondente (fisso r).

Esempio 1.2 (Coordinate sferiche).

$$Q = (0, +\infty) \times [0, 2\pi) \times (0, \pi) \subseteq \mathbb{R}^{3} \quad ; \quad \mathbf{q} = (q_{1}, q_{2}, q_{3}) = (r, \theta, \varphi)$$
$$\mathbf{x}(\mathbf{q}) = \begin{pmatrix} x_{1}(r, \theta, \varphi) = r \sin \theta \cos \varphi \\ x_{2}(r, \theta, \varphi) = r \sin \theta \sin \varphi \\ x_{3}(r, \theta, \varphi) = r \cos \theta \end{pmatrix} : Q \to \mathcal{E} \setminus \{ \text{ asse } z \}$$

che è chiaramente di classe  $C^1$  e ha Jacobiano di rango massimo. La base locale è

$$\mathbf{u}_{1} = \frac{\partial \mathbf{x}}{\partial r} = \begin{pmatrix} \sin \theta \cos \varphi \\ \sin \theta \sin \varphi \\ \cos \theta \end{pmatrix} \quad ; \quad \mathbf{u}_{2} = \frac{\partial \mathbf{x}}{\partial \varphi} = \begin{pmatrix} -r \sin \theta \sin \varphi \\ r \sin \theta \cos \varphi \\ 0 \end{pmatrix} \quad ; \quad \mathbf{u}_{3} = \frac{\partial \mathbf{x}}{\partial \theta} = \begin{pmatrix} r \cos \theta \cos \varphi \\ r \cos \theta \sin \varphi \\ -r \sin \theta \end{pmatrix}$$

e dunque la base locale è ortogonale. Per ottenere una base ortonormale prendiamo, per ogni  $\mathbf{u}_i$ , il vettore  $\mathbf{u}_i/\|\mathbf{u}_i\|$ , ossia

$$\mathbf{e}_r = \mathbf{u}_1 \quad ; \quad \mathbf{e}_{\varphi} = \frac{\mathbf{u}_2}{r \sin \theta} \quad ; \quad \mathbf{e}_{\theta} = \frac{\mathbf{u}_3}{r}$$

Orientazione dello spazio Lo spazio vettoriale V soggiacente lo spazio affine  $\mathcal E$  è orientabile.

Sia  $\mathcal{B}$  l'insieme di tutte le basi di V. Date  $A, B \in \mathcal{B}$ , sia  $\mathcal{M}_A^B$  la matrice di cambio base da A a B. Allora det  $\mathcal{M}_A^B \neq 0$ . Allora la relazione

$$A \sim B \iff \det \mathcal{M}_A^B > 0$$

è una relazione di equivalenza su  $\mathcal{B}$ . Tale relazione partiziona  $\mathcal{E}$  in due classi, dette classi di orientazione: la base destrorsa e la base sinistrorsa.

Prodotto vettoriale Il prodotto vettoriale è un'operazione binaria

$$\begin{split} \times: V \times V &\longrightarrow V \\ \mathbf{u}, \mathbf{v} &\longmapsto \mathbf{u} \times \mathbf{v} = \mathbf{w} \end{split}$$

tale che, se l'angolo tra  $\mathbf{v}$  e  $\mathbf{u}$  è  $\alpha$ , allora

- w ha modulo pari a  $|\mathbf{u}| |\mathbf{v}| \sin \alpha$
- ${\bf w}$ ha direzione perpendicolare al piano di  ${\bf v}$ e  ${\bf u}$
- w ha verso tale che u, v, w formano una base destrorsa

e ha le seguenti proprietà:

- 1. antisimmetria:  $\mathbf{u} \times \mathbf{v} = -\mathbf{v} \times \mathbf{u}$
- 2. linearità:  $(\lambda \mathbf{u}) \times \mathbf{v} = \lambda(\mathbf{u} \times \mathbf{v}) \in (\mathbf{u} + \mathbf{v}) \times \mathbf{w} = \mathbf{u} \times \mathbf{w} + \mathbf{v} \times \mathbf{w}$
- 3. **non** è associativo

**Prodotto misto** Il prodotto misto tra  $\mathbf{u}$ ,  $\mathbf{v}$  e  $\mathbf{w}$  è definito da  $\mathbf{u} \times \mathbf{v} \cdot \mathbf{w}$ 

**Doppio prodotto vettoriale** Dati  $\mathbf{u}, \mathbf{v}, \mathbf{w} \in V$ , si chiama doppio prodotto vettoriale il vettore  $(\mathbf{u} \times \mathbf{v}) \times \mathbf{w}$  e vale la proprietà

$$(\mathbf{u} \times \mathbf{v}) \times \mathbf{w} = (\mathbf{u} \cdot \mathbf{w})\mathbf{v} - (\mathbf{v} \cdot \mathbf{w})\mathbf{u}$$

Equazione vettoriale Dati  $\mathbf{a}, \mathbf{b} \in V$ , determinare i vettori  $\mathbf{x}$  tali che

$$\mathbf{x} \times \mathbf{a} = \mathbf{b} \tag{1.1}$$

Nel caso degenere in cui  $\mathbf{a}=\mathbf{b}=\mathbf{0}$ , l'equazione è un'identità. Se  $\mathbf{a}=\mathbf{0}$  e  $\mathbf{b}\neq\mathbf{0}$  allora non esiste una soluzione. Infine se  $\mathbf{a}\neq\mathbf{0}$  e  $\mathbf{b}=\mathbf{0}$  allora  $\mathbf{x}=\lambda\mathbf{a}$  per ogni  $\lambda\in\mathbb{R}$ 

**Proposizione 1.1.** Siano  $\mathbf{a}, \mathbf{b} \in V$  con  $\mathbf{a} \neq \mathbf{0}$  e  $b \neq \mathbf{0}$ . Allora l'equazione vettoriale (1.1) ha soluzione se e solo se  $\mathbf{b} \cdot \mathbf{a} = \mathbf{0}$ 

Dimostrazione.

 $\implies$  Sia  $\mathbf{x}$  soluzione di  $\mathbf{x} \times \mathbf{a} = \mathbf{b}$ . Moltiplicando scalarmente per  $\mathbf{a}$  ambo i membri otteniamo

$$\mathbf{0} = \mathbf{x} \times \mathbf{a} \cdot \mathbf{a} = \mathbf{b} * \mathbf{a}$$

 $\iff$  Sia  $\mathbf{b} \cdot \mathbf{a} = \mathbf{0}$ . Allora

$$(\mathbf{a} \times \mathbf{b}) \times \mathbf{a} = a^2 \mathbf{b} - (\mathbf{b} - \mathbf{a}) \mathbf{a}$$

da cui otteniamo

$$\mathbf{b} = \frac{1}{a^2}((\mathbf{a} \times \mathbf{b}) \times \mathbf{a})$$

ma allora

$$\mathbf{x} \times \mathbf{a} = \frac{1}{a^2} ((\mathbf{a} \times \mathbf{b}) \times \mathbf{a}) \iff \left( \mathbf{x} - \frac{1}{a^2} (\mathbf{a} \times \mathbf{b}) \right) \times \mathbf{a} = \mathbf{0}$$

che ha soluzione

$$\mathbf{x} = \frac{1}{a^2}(a \times b) + \lambda \mathbf{a} \quad \forall \lambda \in \mathbb{R}$$

# 2 Cinematica del punto

Sia  $\mathcal{E}$  uno spazio euclideo, P un punto in modo nello spazio  $\mathcal{E}$ . Sia  $I \subseteq \mathbb{R}$  e studiare il moto significa studiare la relazione  $I \ni t \mapsto P(t)$  e in particolare fissando un sistema di riferimento  $\Sigma = \{\mathbf{O}, \mathbf{e}_1, \mathbf{e}_2, \mathbf{e}_3\}$  studiamo la relazione  $t \mapsto P(t) - \mathbf{O} =: \mathbf{x}(t) =: \mathbf{r}(t)$ . L'immagine in  $\mathcal{E}$  dell'applicazione  $t \mapsto P(t)$  si dice **traiettoria** del punto P.

#### Definizione 2.1: Velocità

Scelto  $\mathbf{x}(t)$  il raggio descrivente il moto di un punto P nel sistema di riferimento  $\Sigma$ , la **velocità** del punto P è

$$\mathbf{v}(t)|_{\Sigma} := \dot{\mathbf{x}}(t)|_{\Sigma} = \frac{d}{dt}\mathbf{x}(t)|_{\Sigma} = \dot{x_1}\mathbf{e}_1 + \dot{x_2}\mathbf{e}_2 + \dot{x_3}\mathbf{e}_3$$

Similmente si definisce l'accelerazione

$$\mathbf{a}|_{\Sigma} = \ddot{\mathbf{x}}|_{\Sigma} = \frac{d}{dt}\mathbf{v}|_{\Sigma}$$

Se si effettua il cambio di coordinate  $\mathbf{x} = \mathbf{x}(\mathbf{q}(t))$  allora il moto è descritto da

$$\mathbf{v} = \sum_{i=1}^{n} \frac{\partial \mathbf{x}}{\partial q_i} \dot{q}_i = \mathbf{u} \cdot \dot{\mathbf{q}}$$

Esempio 2.1 (Coordinate polari nel piano  $\mathcal{E}_2$  ).  $\mathbf{x} = \mathbf{x}(r,\theta)$  e dunque

$$\mathbf{v} = \dot{r}\mathbf{u}_r + \dot{\theta}\mathbf{u}_{\theta} = \dot{r}\mathbf{e}_r + r\dot{\theta}\mathbf{e}_{\theta}$$

$$\mathbf{a} = \ddot{r}\mathbf{e}_r + \dot{r}\left(\frac{d}{dt}\mathbf{e}_r\right) + \dot{r}\dot{\theta}\mathbf{e}_{\theta} + r\ddot{\theta}\mathbf{e}_{\theta} + r\ddot{\theta}\frac{d}{dt}\mathbf{e}_{\theta} =$$

$$= \ddot{r}\mathbf{e}_r = \dot{r}\mathbf{e}_r + \dot{r}\dot{\theta}\mathbf{e}_{\theta} + \dot{r}\dot{\theta}\mathbf{e}_{\theta} + r\ddot{\theta}\mathbf{e}_{\theta} - r\dot{\theta}^2\mathbf{e}_r =$$

$$= (\ddot{r} - r\theta^2)\mathbf{e}_r + (r\ddot{\theta} + 2\dot{r}\dot{\theta})\mathbf{e}_{\theta}$$

che è la scomposizione in accelerazione radiale e trasversa

Osservazione. Se **b** è un versore allora  $\frac{d\mathbf{b}}{dt} \cdot \mathbf{b} = 0$  (perché **b** ha modulo costante, quindi come fa a cambiare in modulo? Deve cambiare solo in verso)

#### Esercizio 2.1

Calcolare la velocità e l'accelerazione in coordinate sferiche (esprimendola in base locale) e in coordinate cilindriche

#### 2.1 Curve parametrizzate

Vogliamo studiare il moto del punto P su una curva assegnata. Sappiamo dunque la traiettoria del punto assegnato. Supponiamo di essere nello spazio affine euclideo  $\mathcal{E}_3$ . Supponiamo dunque di avere una curva  $\gamma:(a,b)\to\mathbb{R}^3$  e dunque  $\gamma(t)=\mathbf{x}(t)$ 

# Definizione 2.2: Parametrizzazione in lunghezza d'arco

È possibile parametrizzare la curva  $\gamma$  nel modo

$$s(t) = \int_{a}^{t} \|\dot{\mathbf{x}}(\tau)\| d\tau$$

che descrive la posizione in una dimensione, descrivendo la lunghezza percorsa sulla curva. e dunque  $\mathbf{x} = \mathbf{x}(s)$ 

Osservazione.  $|s'(t)| = |\mathbf{x}'(t)|$ 

# Definizione 2.3: Versore tangente

Il versore tangente alla curva  $\gamma$  è

$$\mathbf{t}(t) = \frac{\dot{\mathbf{x}}(t)}{\|\dot{\mathbf{x}}(t)\|} = \frac{d\mathbf{x}(s)}{ds}$$

dove ovviamente la prima uguaglianza vale se  $\dot{\mathbf{x}}(t) \neq 0$ 

#### Definizione 2.4: Versore normale

Il versore normale alla curva  $\gamma$  è definito, nei punti in cui  $\frac{d\mathbf{t}}{ds} \neq 0$  come

$$\mathbf{n}(t) := \frac{\frac{d\mathbf{t}}{ds}}{\left\|\frac{d\mathbf{t}}{ds}\right\|} = \frac{\frac{d^2\mathbf{x}}{ds^2}}{\left\|\frac{d^2\mathbf{x}}{ds}\right\|}$$

# Definizione 2.5: Curvatura

La quantità  $k(s) = \left\| \frac{d^2 \mathbf{x}}{ds^2} \right\|$  si dice *curvatura* e il suo inverso moltiplicativo R si dice *raggio di curvatura*.

# Definizione 2.6: Piano Osculatore

Il piano individuato dai versori  ${\bf t}$  e  ${\bf n}$  si dice piano osculatore

# Definizione 2.7: Versore binormale

Il versore  $\mathbf{b} = \mathbf{t} \times \mathbf{n}$  viene detto versore della binomiale

#### Definizione 2.8: Terna intrinseca

La terna  $\{\mathbf{t}, \mathbf{n}, \mathbf{b}\}$  è detta terna intrinseca alla curva  $\gamma$  se

- ${\bf t}$  è il versore tangente
- $\mathbf{n}$  è il versore normale
- $oldsymbol{\cdot}$   $oldsymbol{b}$  è il versore binormale

e viene anche chiamato riferimento di Frenet

Possiamo osservare che  $\frac{d\mathbf{b}}{ds}$  è normale a  $\mathbf{b}(s)$  e inoltre

$$\frac{d\mathbf{b}}{ds} = \frac{d}{ds}(\mathbf{t} \times \mathbf{n}) = \frac{d\mathbf{t}}{ds} \times \mathbf{n} + \mathbf{t} \times \frac{d\mathbf{n}}{ds} = -k\mathbf{n} \times \mathbf{n} + \mathbf{t} \times \frac{d\mathbf{n}}{ds} =$$
$$= \frac{d\mathbf{n}}{ds}$$

E dunque dato che è normale sia a  ${\bf b}$  che a  ${\bf t}$  allora deve essere proporzionale a  ${\bf n}$  e in particolare la seguente è una buona definizione

# Definizione 2.9: Torsione

La funzione  $\tau = \tau(s)$  tale che

$$\frac{d\mathbf{b}(s)}{ds} = \tau(s)\mathbf{n}(s)$$

è detta torsione della curva  $\gamma$ 

Riassumendo, le seguenti vengono dette formule di Frenet:

$$\frac{d\mathbf{t}}{ds} = k\mathbf{n}$$

$$\frac{d\mathbf{n}}{ds} = -k\mathbf{t} - \tau\mathbf{b}$$

$$\frac{d\mathbf{b}}{ds} = \tau\mathbf{n}$$

dove la seconda è trovata dalle altre due e da  $\mathbf{n} = \mathbf{b} \times \mathbf{t}$ 

Dal precedente marchingegno possiamo riscrivere la velocità e l'accelerazione nella terna intrinseca come, se P=P(s(t))

$$\mathbf{v} = \frac{d\mathbf{x}}{dt} = \frac{d\mathbf{x}}{ds}\frac{ds}{dt} = \dot{s}\mathbf{t}$$

$$\mathbf{a} = \frac{d\mathbf{v}}{dt} = \frac{d}{dt}(\dot{s}\mathbf{t}) = \ddot{s}\mathbf{t} + \dot{s}\frac{d\mathbf{t}}{ds}\frac{ds}{dt} = \ddot{s}\mathbf{t} + \dot{s}^2k\mathbf{n}$$