

Compito di Meccanica Analitica e Relativistica del 28 gennaio 2020
Proff. S. Caprara, L. Gualtieri, M. Papinutto

Esercizio 1: Meccanica Lagrangiana.

In un piano orizzontale Π , sul quale è fissato un sistema di assi cartesiani ortogonali Oxy , si muove una sbarra rigida e omogenea AB , di massa M e lunghezza L . L'estremo A della sbarra è vincolato nell'origine del sistema di riferimento, e la sbarra è libera di ruotare senza attrito attorno ad un asse perpendicolare al piano Π e passante per O . Su Π si muove anche un punto materiale P di massa m , che può scorrere senza attrito lungo una guida coincidente con la retta $x = a$ ($a \geq 0$). L'estremo B della sbarra è collegato al punto P ed al punto H (proiezione ortogonale di B sull'asse y) da due molle di costante elastica $K > 0$ e lunghezza a riposo nulla (si veda la Fig. 1). Si adottino come coordinate lagrangiane l'ordinata y di P e l'angolo θ che la sbarra AB forma con il verso positivo dell'asse x .

1. Si scriva la funzione di Lagrange \mathcal{L} del sistema (non è richiesto di scrivere le equazioni del moto).
2. Si trovino le posizioni di equilibrio del sistema e se ne discuta il numero e la stabilità al variare di $a \geq 0$.
3. Ponendo ora $K = 1$, $M = 3$, $m = 1$, $L = 2$, $a = 2$, si scelga una posizione di equilibrio stabile e si determinino le frequenze delle piccole oscillazioni attorno ad essa.

N.B.: Il momento d'inerzia di una sbarra omogenea di massa M e lunghezza L rispetto al suo centro di massa G è $I_G = \frac{1}{12}ML^2$. L'energia cinetica del sistema è la somma dell'energia cinetica della sbarra AB e dell'energia cinetica del punto materiale P .

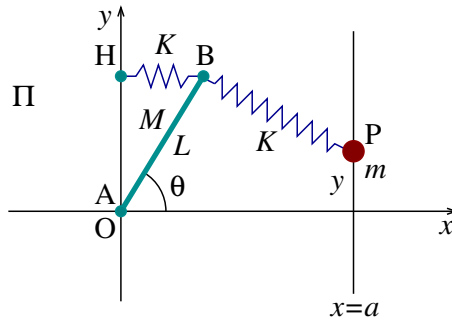


Fig. 1

Esercizio 2: Trasformazioni canoniche.

Sia data la trasformazione

$$q = \arccos\left(\left(\frac{p}{2Q}\right)^{1/\nu}\right)$$

$$P = -\frac{p^4}{\left(\frac{p}{2Q}\right)^{\alpha/\nu}} + \delta \sqrt{1 - \left(\frac{p}{2Q}\right)^{2/\nu}}$$

dalle variabili p, Q alle variabili q, P [si supponga $q \in [0, \frac{\pi}{2}]$ e $0 < \left(\frac{p}{2Q}\right)^{1/\nu} \leq 1$].

1. Dire per quali valori dei parametri reali α, δ, ν la trasformazione è canonica.
2. In corrispondenza di tali valori, determinare la funzione generatrice $F_1(q, Q)$ della trasformazione canonica.

Esercizio 3: Relatività ristretta.

Si risolva il seguente problema nell'ambito della relatività ristretta. Sono assegnati nello spazio-tempo di Minkowski (x_0, x_1, x_2, x_3) , con $x^0 = ct$, i due eventi $E_1 = (1, \frac{1}{2}, 0, 0)$, $E_2 = (-1, 0, -\frac{\sqrt{3}}{2}, 0)$.

1. Determinare se esiste un riferimento inerziale in cui gli eventi E_1, E_2 avvengono nella stessa posizione, oppure se esiste un riferimento inerziale in cui essi sono simultanei.
2. Determinare la trasformazione di Lorentz tra il riferimento (x_0, x_1, x_2, x_3) ed il riferimento inerziale individuato nel punto 1. [Suggerimento: la trasformazione di Lorentz cercata è la composizione di una rotazione $(x_0, x_1, x_2, x_3) \rightarrow (x'_0, x'_1, x'_2, x'_3)$ ed una trasformazione di Lorentz speciale $(x'_0, x'_1, x'_2, x'_3) \rightarrow (x''_0, x''_1, x''_2, x''_3)$].

Soluzione del Compito di Meccanica Analitica e Relativistica del 28 gennaio 2020
Proff. S. Caprara, L. Gualtieri, M. Papinutto

Esercizio 1: Meccanica Lagrangiana.

1. Il centro di massa G della sbarra ha coordinate $x_G = \frac{1}{2}L \cos \theta$ e $y_G = \frac{1}{2}L \sin \theta$. Inoltre, si ha $x_B = L \cos \theta$, $y_B = L \sin \theta$, $x_P = a$ e $y_P = y$. Quindi l'energia cinetica del sistema è

$$T = \frac{1}{2}M (\dot{x}_G^2 + \dot{y}_G^2) + \frac{1}{2}I_G \dot{\theta}^2 + \frac{1}{2}m \dot{y}_P^2 = \frac{1}{2} \left(\frac{1}{3}ML^2 \dot{\theta}^2 + m \dot{y}^2 \right).$$

L'energia potenziale è

$$U = \frac{1}{2}K|BP|^2 + \frac{1}{2}K|BH|^2 = \frac{1}{2}K [(a - L \cos \theta)^2 + (y - L \sin \theta)^2 + L^2 \cos^2 \theta].$$

La funzione di Lagrange è $\mathcal{L} = T - U$.

2. Le derivate dell'energia potenziale sono

$$\partial_y U = K(y - L \sin \theta), \quad \partial_\theta U = KL(a \sin \theta - y \cos \theta - L \sin \theta \cos \theta).$$

Annullando le derivate dell'energia potenziale si determinano le posizioni di equilibrio. Dalla prima equazione si ha

$$y = L \sin \theta$$

e sostituendo nella seconda si trova

$$(a - 2L \cos \theta) \sin \theta = 0.$$

Sono quindi possibili quattro posizioni di equilibrio: la prima e la seconda, con $\sin \theta = 0$,

$$\begin{cases} y_{1,2} = 0, \\ \theta_1 = 0, \theta_2 = \pi, \end{cases}$$

esistono sempre, la terza e la quarta, con $\sin \theta \neq 0$ (equivalenti per simmetria),

$$\begin{cases} y_{3,4} = L \sin \theta_{3,4}, \\ \cos \theta_{3,4} = \frac{a}{2L}, \end{cases}$$

esistono solo per $0 \leq a \leq 2L$. Conveniamo di indicare con θ_3 l'angolo per cui $\sin \theta_3 \geq 0$ e con θ_4 l'angolo per cui $\sin \theta_4 \leq 0$. Le derivate seconde dell'energia potenziale sono

$$\partial_{yy}^2 U = K, \quad \partial_{\theta\theta}^2 U = KL(a \cos \theta + y \sin \theta + L \sin^2 \theta - L \cos^2 \theta), \quad \partial_{y\theta}^2 U = \partial_{\theta y}^2 U = -KL \cos \theta.$$

Poiché $\partial_{yy}^2 U > 0$, la condizione necessaria e sufficiente di equilibrio stabile è che sia positivo il determinante della matrice Hessiana

$$K^2 L(a \cos \theta + y \sin \theta + L \sin^2 \theta - L \cos^2 \theta) - K^2 L^2 \cos^2 \theta.$$

Si ha quindi che la posizione di equilibrio (y_1, θ_1) è stabile per $a > 2L$, la posizione (y_2, θ_2) è instabile per tutti gli $a \geq 0$, le posizioni (y_3, θ_3) e (y_4, θ_4) sono stabili quando esistono.

3. Per i valori assegnati dei parametri, le posizioni stabili sono (y_3, θ_3) e (y_4, θ_4) , con $y_{3,4} = \pm \frac{\sqrt{3}}{2}L$ e $\cos \theta_{3,4} = \frac{1}{2}$. La matrice dell'energia cinetica è

$$T_{\dot{y}\dot{y}} = m = 1, \quad T_{\dot{\theta}\dot{\theta}} = \frac{1}{3}ML^2 = 4, \quad T_{\dot{y}\dot{\theta}} = T_{\dot{\theta}\dot{y}} = 0.$$

La matrice dell'energia potenziale nelle posizioni di equilibrio è

$$U_{yy} = K = 1, \quad U_{\theta\theta} = \frac{1}{4}K(8L^2 - a^2) = 7, \quad U_{y\theta} = U_{\theta y} = -KL \cos \theta = -1.$$

L'equazione secolare $\det |U_{ij} - \omega^2 T_{ij}| = 0$ dà l'equazione biquadratica

$$(1 - \omega^2)(7 - 4\omega^2) - 1 = 4\omega^4 - 11\omega^2 + 6 = 0,$$

che ammette evidentemente due soluzioni positive,

$$\omega_{\pm}^2 = \frac{11 \pm 5}{8}.$$

Quindi le frequenze dei due modi normali sono $\omega_+ = \sqrt{2} \approx 1.41$ e $\omega_- = \frac{\sqrt{3}}{2} \approx 0.866$.

Esercizio 2: Trasformazioni canoniche.

1. La trasformazione si può riscrivere nella seguente forma:

$$Q = \frac{p}{2(\cos q)^\nu},$$

$$P = \delta \sin q - \frac{p^4}{(\cos q)^\alpha}.$$

2. Imponendo che la parentesi di Poisson $\{Q, P\}_{(q,p)} = 1$ si ottiene:

$$-\frac{2p^4 \nu \sin q}{(\cos q)^{\alpha+\nu+1}} - \frac{\delta}{2}(\cos q)^{1-\nu} + \frac{\alpha p^4 \sin q}{2(\cos q)^{\alpha+\nu+1}} = 1,$$

da cui si deduce $\nu = 1$, $\delta = -2$, $\alpha = 4$.

3. Si ha $dF_1 = p dq - P dQ$, con

$$p = 2Q \cos q,$$

$$P = -2 \sin q - 16Q^4.$$

Una primitiva della forma differenziale dF_1 è

$$F_1(q, Q) = 2Q \sin q + \frac{16}{5}Q^5.$$

Esercizio 3: Relatività ristretta.

La separazione tra i due eventi è

$$\underline{E_1 E_2} = (\Delta x_0, \Delta x_1, \Delta x_2, \Delta x_3) = \left(2, \frac{1}{2}, \frac{\sqrt{3}}{2}, 0\right).$$

1. L'intervallo spazio-temporale tra i due eventi è

$$|\underline{E_1 E_2}|^2 = 4 - 1 = 3 > 0$$

quindi i due eventi sono a separazione temporale ed esiste un riferimento inerziale in cui essi avvengono nella stessa posizione.

2. Fissiamo l'origine dello spazio-tempo in E_2 , di modo che $E_1 = (2, \frac{1}{2}, \frac{\sqrt{3}}{2}, 0) = (x_0, x_1, x_2, x_3)$. La trasformazione di Lorentz cercata è la composizione di una rotazione $(x_0, x_1, x_2, x_3) \rightarrow (x'_0, x'_1, x'_2, x'_3)$ tale che, nel nuovo riferimento, la componente spaziale di $\underline{E_1 E_2}$ sia diretta lungo un asse (ad esempio l'asse x'_1) e di una trasformazione di Lorentz speciale $(x'_0, x'_1, x'_2, x'_3) \rightarrow (x''_0, x''_1, x''_2, x''_3)$ diretta lungo l'asse x'_1 . Poiché $x_0 = 2$, $x_1 = 1/2$, $x_2 = \sqrt{3}/2$ e $x_3 = 0$, la rotazione (di un angolo $\alpha = \frac{\pi}{3}$) sarà attorno all'asse x_3 :

$$x'_0 = x_0 = 2,$$

$$x'_1 = \cos \alpha x_1 + \sin \alpha x_2 = 1,$$

$$x'_2 = -\sin \alpha x_1 + \cos \alpha x_2 = 0,$$

$$x'_3 = x_3 = 0.$$

La trasformazione di Lorentz speciale, con velocità v lungo l'asse x'_1 , sarà

$$\begin{aligned}x''_0 &= \gamma(x'_0 - \frac{v}{c}x'_1) \\x''_1 &= \gamma(x'_1 - \frac{v}{c}x'_0) \\x''_2 &= x'_2 \\x''_3 &= x'_3,\end{aligned}$$

con $\gamma = (1 - v^2/c^2)^{-1/2}$. I due eventi avvengono nella stessa posizione se

$$x''_1 = \gamma(x'_1 - \frac{v}{c}x'_0) = 0$$

ovvero

$$x'_1 - \frac{v}{c}x'_0 = 1 - \frac{v}{c}2 = 0 \quad \Rightarrow \quad v = \frac{c}{2}.$$

Tornando al sistema di riferimento di partenza, le componenti della velocità saranno $v_1 = v \cos \alpha = \frac{c}{4}$, $v_2 = v \sin \alpha = \frac{\sqrt{3}c}{4}$, $v_3 = 0$.