ATTI ACCADEMIA NAZIONALE DEI LINCEI

CLASSE SCIENZE FISICHE MATEMATICHE NATURALI

RENDICONTI

GIORGIO FERRARESE

Sul moto di una particella rispetto ad un riferimento fluido: analogie tra meccanica classica e relatività generale. Nota II

Atti della Accademia Nazionale dei Lincei. Classe di Scienze Fisiche, Matematiche e Naturali. Rendiconti, Serie 8, Vol. **34** (1963), n.5, p. 517–526.

Accademia Nazionale dei Lincei

jhttp://www.bdim.eu/item?id=RLINA_1963_8_34_5_517_0;

L'utilizzo e la stampa di questo documento digitale è consentito liberamente per motivi di ricerca e studio. Non è consentito l'utilizzo dello stesso per motivi commerciali. Tutte le copie di questo documento devono riportare questo avvertimento.



Meccanica. — Sul moto di una particella rispetto ad un riferimento fluido: analogie tra meccanica classica e relatività generale (*). Nota II di Giorgio Ferrarese, presentata (**) dal Socio G. Krall.

3. - Premesse.

In meccanica classica il movimento è di regola riferito ad una terna cartesiana, o meglio ad un *solido di riferimento*, entro il quale possono introdursi, a piacere, coordinate qualsiasi. Anche la formulazione della legge di inerzia fa intervenire direttamente riferimenti solidi, in quiete o in moto traslatorio uniforme rispetto alle stelle fisse (riferimenti galileiani).

Il passaggio da un riferimento solido assoluto, $\mathcal{T} = O \mathbf{c}_1 \mathbf{c}_2 \mathbf{c}_3$ ad un riferimento rigido S comunque in moto rispetto a questo si traduce poi, assai semplicemente, con l'intervento delle cosidette forze apparenti (forze di trascinamento e forze di Coriolis).

Quali altri termini vengono ad aggiungersi se si toglie la restrizione che S sia rigido o, in forma equivalente, come si modificano i teoremi classici di composizione delle velocità e delle accelerazioni, quindi la legge d'inerzia, passando da un riferimento rigido ad un riferimento fluido? Come vedremo, le considerazioni che seguono valgono a ritrovare, anche in campo classico, equazioni di moto perfettamente analoghe a quelle della relatività generale.

Si noti che il problema qui trattato riguarda, in particolare, anche lo studio del moto di un punto vincolato ad appartenere ad una linea deformabile o ad una superficie deformabile (cfr. ad esempio [10], p. 377).

4. – IL TEOREMA DEI MOTI RELATIVI E IL TEOREMA DI CORIOLIS NEI RIFERIMENTI FLUIDI.

Siano: Siun sistema continuo tridimensionale in moto regolare rispetto ad una prefissata terna cartesiana $\mathcal{E} = O \mathbf{c}_1 \mathbf{c}_2 \mathbf{c}_3$; C la configurazione attuale di S; C_{*} una configurazione di riferimento scelta a piacere fra tutte quelle compatibili per S, ad esempio la configurazione iniziale.

Indicate con (X^{α}) e (x^{α}) ($\alpha=1$, 2, 3) le coordinate (valutate sempre rispetto alla terna cartesiana \mathfrak{T}) della generica particella P di S, in C e C_* rispettivamente, il moto del sistema continuo sarà rappresentato da equazioni

^(*) Lavoro eseguito nell'ambito dell'attività dei Gruppi di Ricerca matematica del Consiglio Nazionale delle Ricerche.

^(**) Nella seduta del 20 aprile 1963.

⁽⁴⁾ Le (17) definiscono in generale una serie ∞^1 di trasformazioni dello spazio in se stesso. Dànno luogo ad un gruppo ad un parametro solo se il moto di S è *stazionario*, nel qual caso le linee di corrente \equiv linee di flusso dànno le traiettorie del gruppo.

del tipo

(17)
$$X^{\alpha} = f^{\alpha}(x^{1}, x^{2}, x^{3}, t)$$
(4),

ovvero dalle inverse

(17')
$$x^{\alpha} = g^{\alpha}(X^{1}, X^{2}, X^{3}, t) \qquad (\alpha = 1, 2, 3)$$

(t variabile tempo). Naturalmente il continuo S, che assumeremo come nuovo sistema di riferimento in luogo di 7, ha carattere puramente ideale, è tale cioè da non turbare, con la sua presenza, i fenomeni fisici che ad esso si intendono riferiti.

Ciò posto, si consideri un punto materiale M e siano

$$(18) X^{\alpha} = X^{\alpha}(t)$$

le sue equazioni di moto rispetto al riferimento 3.

Ad ogni istante il punto M è sovrapposto ad una ben determinata particella P di riferimento, la quale ha, a sua volta, una ben determinata *immagine* in C_* . Le (18) individuano pertanto in C_* il movimento di un punto rappresentativo, M_* le cui equazioni sono:

(19)
$$x^{\alpha} = x^{\alpha}(t) \equiv g^{\alpha}[X^{I}(t), X^{2}(t), X^{3}(t), t].$$

La costanza delle x^{α} si ha soltanto se M, durante il suo moto, si mantiene sovrapposto ad una stessa particella di S, cioè quando M coincide con una delle particelle del fluido e quindi la sua traiettoria (18) corrisponde ad una delle ∞^3 linee di corrente (17).

L'annullarsi delle x^{α} è dunque condizione necessaria e sufficiente perché M sia in quiete rispetto al fluido S.

In ogni caso, assegnato che sia il moto di M rispetto a \mathcal{T} [formule (18)] le (19) forniscono il corrispondente moto rappresentativo di M_* in C_* . Viceversa, assegnato che sia quest'ultimo mediante equazioni del tipo $x^\alpha = x^\alpha(t)$, si passa immediatamente al moto di M rispetto a \mathcal{T} :

(20)
$$X^{\alpha}(t) = f^{\alpha}[x^{\tau}(t), x^{2}(t), x^{3}(t), t].$$

Da queste, derivando totalmente rispetto al tempo, si ottiene

$$\dot{\mathbf{X}}^{\alpha}(t) = \partial_{\beta} f^{\alpha} \dot{x}^{\beta} + \partial_{t} f^{\alpha} \qquad (\partial_{\beta} \equiv \partial/\partial x^{\beta}, \, \partial_{t} \equiv \partial/\partial t) \,.$$

Tali relazioni si possono riassumere in una sola condizione vettoriale; precisamente, cominciamo col sintetizzare le equazioni di moto (17) del fluido S scrivendo

(17")
$$\mathrm{OP} = \mathrm{OP}(x^{\mathrm{I}}, x^{\mathrm{2}}, x^{\mathrm{3}}, t) \equiv f^{\alpha}(x^{\mathrm{I}}, x^{\mathrm{2}}, x^{\mathrm{3}}, t) \mathbf{c}_{\alpha}.$$

Siano poi

(22)
$$\mathbf{v} = \partial_t \operatorname{OP}$$
 , $\mathbf{a} = \partial_t \partial_t \operatorname{OP}$

rispettivamente, la velocità e l'accelerazione rispetto a 7 della particella di riferimento P e

(23)
$$\mathbf{V} = \frac{d \,\mathrm{OM}}{dt} \quad , \quad \mathbf{A} = \frac{d^2 \,\mathrm{OM}}{dt^2}$$

la velocità e l'accelerazione di M rispetto alla stessa terna.

Continuando ad indicare con P la particella di riferimento che allo istante t è sovrapposta ad M, le (20) si possono sintetizzare nella relazione vettoriale

(20')
$$OM(t) = OP[x^{1}(t), x^{2}(t), x^{3}(t), t].$$

Di qui, ponendo

(24)
$$\boldsymbol{e}_{\alpha} = \partial_{\alpha} \operatorname{OP} \equiv \partial_{\alpha} f^{\beta} \boldsymbol{c}_{\beta} \qquad (\alpha = 1, 2, 3),$$

si ricava, come equivalente della (21),

(21')
$$\mathbf{V} = \dot{x}^{\beta} \, \partial_{\beta} \, \mathrm{OP} + \partial_{t} \, \mathrm{OP} = \dot{x}^{\beta} \, \mathbf{e}_{\beta} + \mathbf{v} \, .$$

Nella relazione ora scritta ${m v}$ si può ben interpretare come $velocit\`a~di$ trascinamento di M e

$$\mathbf{v} = \dot{x}^{\beta} \, \mathbf{e}_{\beta}$$

(che si annulla solo se la particella è in quiete relativa al fluido) come velocità di M relativa ad S: la (21') traduce quindi il teorema dei moti relativi.

Passando alle accelerazioni è del tutto spontaneo chiamare a accelerazione di trascinamento di M; e accelerazione relativa ad S il vettore

(26)
$$\mathbf{a} = \ddot{x}^{\beta} \partial_{\beta} OP + \dot{x}^{\alpha} \dot{x}^{\beta} \partial_{\alpha} \partial_{\beta} OP = \ddot{x}^{\beta} \mathbf{e}_{\beta} + \dot{x}^{\alpha} \dot{x}^{\beta} \partial_{\alpha} \mathbf{e}_{\beta}$$

ottenuto derivando due volte rispetto al tempo il secondo membro della (20') ma tenendo conto *soltanto* della variabilità delle x^{α} ; cioè pensando il riferimento S *fissato* nella sua posizione all'istante t.

Ciò posto, derivando totalmente la (21') rispetto al tempo, si ottiene l'analogo del *teorema di Coriolis*:

(27)
$$\mathbf{A} = \ddot{x}^{\beta} \partial_{\beta} \mathrm{OP} + \dot{x}^{\alpha} \dot{x}^{\beta} \partial_{\alpha} \partial_{\beta} \mathrm{OP} + 2 \dot{x}^{\beta} \partial_{\tau} \partial_{\beta} \mathrm{OP} + \partial_{\tau} \partial_{\tau} \mathrm{OP} = \mathbf{a} + \mathbf{a} + 2 \dot{x}^{\beta} \partial_{\beta} \mathbf{v}.$$

Il vettore $\partial_{\beta} \mathbf{v}$ riassume, come verrà precisato tra un momento, la velocità angolare locale del fluido e la sua deformazione nell'intorno di M.

Si noti esplicitamente che se il moto di S è rigido la (17") assume, indicando con Ω un punto di S e con \boldsymbol{e}_{α} i versori di una terna solidale, la forma esplicita $\mathrm{OP} = \mathrm{O}\Omega\left(t\right) + x^{\beta}\boldsymbol{e}_{\beta}\left(t\right)$. Si ha allora $\partial_{\alpha}\mathrm{OP} = \boldsymbol{e}_{\alpha}$, $\partial_{\beta}\boldsymbol{e}_{\alpha} = \mathrm{o}$ e naturalmente si ritrovano, per la velocità e l'accelerazione relativa e di trascinamento, le ordinarie espressioni. Al tempo stesso l'identità

$$\partial_{\boldsymbol{\beta}} \boldsymbol{v} \equiv \partial_{t} \boldsymbol{e}_{\boldsymbol{\beta}}$$

viene a scriversi, utilizzando le formule di *Poisson*, $\partial_{\beta} \mathbf{v} = \mathbf{\omega} \wedge \mathbf{e}_{\beta}$, essendo $\mathbf{\omega}(t)$ la velocità angolare di S; quindi l'ultimo termine della (27) si riduce alla ordinaria accelerazione di *Coriolis*.

Osservazione. – È bene sottolineare il fatto che la curva l_* definita in C_* dalle equazioni cartesiane (19) (luogo delle immagini delle particelle del fluido di riferimento alle quali M si sovrappone via via durante il suo moto) che si può chiamare la traiettoria di M relativa ad S, non basta ad individuare tutti gli elementi cinematici di M relativi al fluido. La velocità relativa

$${f v}=\dot x^{lpha}{m e}_{lpha}\equiv (\dot x^{lpha}\,\partial_{lpha}f^{eta})\,{m c}_{eta}$$
 ,

ad esempio, non è che l'*immagine*, in C, del vettore $\dot{x}^{\alpha}c_{\alpha}$ di C_{*} che si calcolerebbe direttamente in base al moto rappresentativo (19); e per la determinazione di tale immagine interviene, in modo essenziale, anche il moto del fluido. Per l'accelerazione si confronti la (41).

5. - VELOCITÀ ANGOLARE LOCALE E VELOCITÀ DI DEFORMAZIONE DEL FLUIDO.

Per precisare il significato cinematico del vettore $\partial_{\alpha} v$ che interviene nell'ultimo termine della (27), cominciamo coll'introdurre le quantità, funzioni di $x^{\text{\tiny I}}$, x^2 , x^3 , t

(29)
$$\gamma_{\alpha\beta} = \mathbf{e}_{\alpha} \cdot \mathbf{e}_{\beta} = \partial_{\alpha} \operatorname{OP} \cdot \partial_{\beta} \operatorname{OP}$$

e insieme i reciproci (5), $\gamma^{\alpha\beta}$ che permettono di passare dalla *base* $\{e_{\alpha}\}$ alla cobase $\{e^{\alpha}\}$ (6) definita dai vettori

$$\boldsymbol{e}^{\alpha} = \boldsymbol{\gamma}^{\alpha\beta} \, \boldsymbol{e}_{\beta} \, .$$

Utilizzando gli ordinari simboli di *Christoffel* di 1° e di 2° specie costruiti con i coefficienti $\gamma_{\alpha\beta}$:

$$(31) \qquad (\alpha\beta,\delta) = \frac{1}{2}(\partial_{\alpha}\gamma_{\beta\delta} + \partial_{\beta}\gamma_{\delta\alpha} - \partial_{\delta}\gamma_{\alpha\beta}) \quad , \quad \begin{cases} \nu \\ \alpha\beta \end{cases} = \gamma^{\nu\delta}(\alpha\beta,\delta),$$

è agevole esprimere il derivato $\partial_{\alpha} \mathbf{v}$ per il tramite dei vettori della base $\{e_{\alpha}\}$ o della cobase $\{e^{\alpha}\}$.

Dall'identità (cfr. [9] p. 126 e anche [8])

(32)
$$\partial_{\alpha} \mathbf{e}_{\beta} = \begin{cases} \delta & \mathbf{e}_{\delta}, \\ \alpha \beta & \mathbf{e}_{\delta}, \end{cases}$$

mettendo in evidenza le componenti controvarianti di \boldsymbol{v} , $v^{a} = \boldsymbol{v} \cdot \boldsymbol{e}^{a}$ (sicché $\boldsymbol{v} = v^{\beta} \boldsymbol{e}_{\beta}$) si trae infatti:

(33)
$$\partial_{\alpha} \boldsymbol{v} = \left(\partial_{\alpha} v^{\beta} + \frac{1}{\alpha \delta} \left\{ v^{\delta} \right\} \boldsymbol{e}_{\beta} \equiv \nabla_{\alpha} v^{\beta} \boldsymbol{e}_{\beta} .$$

D'altra parte, come conseguenza della (32) e dell'identità

(34)
$$\boldsymbol{e}_{\alpha} \cdot \boldsymbol{e}^{\beta} \equiv \gamma_{\alpha\delta} \, \gamma^{\beta\delta} = \delta^{\beta}_{\alpha}$$

si ricava, in parallelo alla (32),

$$\partial_{\alpha} e^{\beta} = - \left\{ \begin{array}{c} \beta \\ \alpha \delta \end{array} \right\} e^{\delta};$$

in modo che, introducendo le componenti covarianti di \boldsymbol{v} , $v_{\alpha} = \boldsymbol{v} \cdot \boldsymbol{e}_{\alpha}$ (sicché $\boldsymbol{v} = v_{\alpha} \, \boldsymbol{e}^{\alpha}$) la (33) si scrive anche

(33')
$$\partial_{\alpha} \boldsymbol{v} = \left(\partial_{\alpha} v_{\beta} - \left\{ \begin{array}{c} \delta \\ \alpha \beta \end{array} \right\} v_{\delta} \right) \boldsymbol{e}^{\beta} \equiv \nabla_{\alpha} v_{\beta} \boldsymbol{e}^{\beta}.$$

- (5) Si osservi che $\gamma = \det || \gamma_{\alpha\beta} ||$ è senz'altro positivo, coincidendo col quadrato dello Jacobiano relativo alla trasformazione (17).
- (6) Esse individuano i *riferimenti naturali* nello spazio tangente in P a C (riferita alle coordinate curvilinee x^{α}) e nello spazio duale.

Fissando l'attenzione su quest'ultima espressione di $\partial_{\alpha} \mathbf{v}$, decomponiamo il tensore $\nabla_{\alpha} v_{\beta}$ nelle sue due parti, simmetrica e antisimmetrica rispettivamente. Poniamo cioé:

(35)
$$\nabla_{\alpha} v_{\beta} = \frac{1}{2} (K_{\alpha\beta} + \Omega_{\alpha\beta})$$

essendo

(36)
$$\begin{cases} K_{\alpha\beta} = \nabla_{\alpha} v_{\beta} + \nabla_{\beta} v_{\alpha} = \partial_{\alpha} \mathbf{v} \cdot \mathbf{e}_{\beta} + \partial_{\beta} \mathbf{v} \cdot \mathbf{e}_{\alpha} \\ \Omega_{\alpha\beta} = \nabla_{\alpha} v_{\beta} - \nabla_{\beta} v_{\alpha} = \partial_{\alpha} \mathbf{v} \cdot \mathbf{e}_{\beta} - \partial_{\beta} \mathbf{v} \cdot \mathbf{e}_{\alpha} \end{cases}$$

I due tensori ora introdotti sono suscettibili di una notevole interpretazione cinematica. Per quanto riguarda il tensore simmetrico $K_{\alpha\beta}$, cominciamo con l'osservare che, in base all'identità (28), esso è anche suscettibile della espressione

(37)
$$K_{\alpha\beta} = \partial_t (\boldsymbol{e}_{\alpha} \cdot \boldsymbol{e}_{\beta}) = \partial_t \gamma_{\alpha\beta}.$$

Si vede bene di qui che l'annullarsi di $K_{\alpha\beta}$ implica l'indipendenza della metrica $\gamma_{\alpha\beta}$ dalla variabile t e viceversa. Anzi la condizione $K_{\alpha\beta}=0$, intesa valida in tutto C_* e per ogni t, è necessaria e sufficiente perché il moto di S sia rigido $^{(7)}$.

Ciò giustifica, per $K_{\alpha 3}$, la denominazione di tensore velocità di deformazione del fluido.

D'altra parte il tensore antisimmetrico $\Omega_{\alpha\beta}$, che si può anche scrivere

$$\Omega_{\alpha\beta} = \partial_{\alpha} v_{\beta} - \partial_{\beta} v_{\alpha} ,$$

ammette un vettore aggiunto che corrisponde al rotore di v:

$$\Omega_{\pmb{\alpha}} = rac{\mathbf{I}}{2} \, \eta_{\pmb{\alpha} \pmb{\beta} \pmb{\gamma}} \, \Omega^{\pmb{\beta} \pmb{\gamma}} = (\mathrm{rot} \; \pmb{v})_{\pmb{\alpha}}$$

 $(\eta_{\alpha\beta\gamma} = \text{tensore di } Ricci)$. Quest'ultimo, diviso per due, definisce un vettore

(39)
$$\boldsymbol{\omega} = \frac{1}{4} \, \boldsymbol{e}^{\alpha} \wedge \Omega_{\alpha\beta} \, \boldsymbol{e}^{\beta}$$

(7) La cosa si può riconoscere in vari modi (cfr. ad esempio [1] p. 238, ovvero [12], p. 60). Un'altra dimostrazione è la seguente.

Assunta la configurazione iniziale di S coincidente con C_* , quindi $f^{\alpha}(x^{\mathbf{r}}, x^{\mathbf{a}}, x^{\mathbf{3}}, \mathbf{o}) \equiv x^{\alpha}$, la condizione

$$K_{\alpha\beta} = 0 \cdots C_{*}, t$$

equivale all'altra $\gamma_{\alpha\beta}=\gamma_{\alpha\beta}\,(x^1,x^2,x^3)=\gamma_{\alpha\beta}\,(x^1,x^2,x^3,{\rm o}),$ ovvero $\gamma_{\alpha\beta}\equiv {\pmb e}_\alpha\cdot {\pmb e}_\beta={\pmb c}_\alpha\cdot {\pmb c}_\beta=\delta_{\alpha\beta}$. Segue di qui l'annullarsi dei simboli di *Christoffel* (31), cioè dalla (32) $\partial_\alpha\,{\pmb e}_\beta={\rm o};$ in modo che la terna $\{{\pmb e}_\alpha\},$ oltre ad essere ortonormale, è indipendente da $P_\pm\colon {\pmb e}_\alpha={\pmb e}_\alpha\,(t).$ La (24) fornisce allora per integrazione

$$OP = O\Omega(t) + x^{\alpha} \mathbf{e}_{\alpha}(t)$$
 $(\mathbf{e}_{\alpha} = \mathbf{c}_{\alpha} \text{ per } t = 0)$

essendo $O\Omega$ una arbitraria funzione vettoriale di t, nulla per t=0; ciò che prova l'asserto.

che notoriamente può interretarsi come velocità angolare locale del fluido S $^{(8)}$.

6. – FORMULAZIONE RELATIVA DELLA LEGGE D'INERZIA E TEOREMA DELL'ENERGIA NEI RIFERIMENTI FLUIDI.

Vediamo ora come si traduce, in forma relativa al fluido di riferimento S, la classica legge d'inerzia $m\mathbf{A} = 0$.

Dalla (27) si ha direttamente, isolando l'accelerazione della particella relativa ad S:

$$m\mathbf{a} = -m\mathbf{a} - 2 \, m \, \dot{x}^{\beta} \, \partial_{\beta} \mathbf{v} \,,$$

equazione che ora esprimeremo successivamente in forma controvariante e covariante.

(8) È notevole la circostanza che, se ad un determinato istante t $K_{\alpha\beta}$ è identicamente nullo in tutto C_* :

(a)
$$K_{\alpha\beta} = \partial_{\alpha} \mathbf{v} \cdot \mathbf{e}_{\beta} + \partial_{\beta} \mathbf{v} \cdot \mathbf{e}_{\alpha} = 0 \cdots C_{*}$$
,

in quell'istante l'atto di moto del sistema continuo è rigido.

La cosa è quasi intuitiva, poiché nell'intervallo t, t+ dt sono soddisfatte le ipotesi della nota precedente. Per una dimostrazione rigorosa, cominciamo con l'osservare che dall'identità $(\alpha\beta, \gamma) = \partial_{\alpha} e_{\beta} \cdot e_{\gamma}$ si trae, derivando rispetto al tempo e tenendo conto delle (37) e (28)

$$\partial_{\imath}\left(\alpha\beta,\gamma\right)\equiv\frac{1}{2}\left(\partial_{\alpha}K_{\beta\gamma}+\partial_{\beta}K_{\gamma\alpha}-\partial_{\gamma}K_{\alpha\beta}\right)=\partial_{\alpha\beta}\boldsymbol{v}\cdot\boldsymbol{e}_{\gamma}+\partial_{\alpha}\boldsymbol{e}_{\beta}\cdot\partial_{\gamma}\boldsymbol{v}\,.$$

L'ipotesi (a) ha pertanto come conseguenza

$$\partial_{\alpha\beta} \boldsymbol{v} \cdot \boldsymbol{e}_{\gamma} = -\partial_{\alpha} \boldsymbol{e}_{\beta} \cdot \partial_{\gamma} \boldsymbol{v} \qquad (\alpha, \beta, \gamma = 1, 2, 3),$$

relazione che permette di esprimere le derivate seconde di \boldsymbol{v} per il tramite delle derivate prime. D'altra parte, valendo la (a), il tensore $\Omega_{\alpha\beta}$ assume la forma

$$\Omega_{\alpha\beta} = -2\,\partial_{\beta}\,\boldsymbol{v}\cdot\boldsymbol{e}_{\alpha} = 2\,\partial_{\alpha}\,\boldsymbol{v}\cdot\boldsymbol{e}_{\beta}\,;$$

ciò che dà, per semplice derivazione, tenuto conto della (b),

$$\partial_{\mathbf{v}} \, \Omega_{\mathbf{q}\mathbf{\beta}} = 2 \, (\partial_{\mathbf{q}} \, \mathbf{v} \cdot \partial_{\mathbf{y}} \, \mathbf{e}_{\mathbf{\beta}} - \partial_{\mathbf{\beta}} \, \mathbf{v} \cdot \partial_{\mathbf{y}} \, \mathbf{e}_{\mathbf{a}}) \, .$$

Ciò posto, partendo dalla (39), determiniamo l'espressione del tensore ∂γω:

$$\boldsymbol{\vartheta}_{\gamma}\,\boldsymbol{\omega} = \frac{\mathrm{I}}{4} \left(\boldsymbol{\vartheta}_{\gamma}\,\boldsymbol{e}^{\alpha}\boldsymbol{\wedge}\,\boldsymbol{\Omega}_{\alpha\beta}\,\boldsymbol{e}^{\beta} + \boldsymbol{e}^{\alpha}\boldsymbol{\wedge}\,\boldsymbol{\vartheta}_{\gamma}\,\boldsymbol{\Omega}_{\alpha\beta}\,\boldsymbol{e}^{\beta} + \boldsymbol{e}^{\alpha}\boldsymbol{\wedge}\,\boldsymbol{\Omega}_{\alpha\beta}\,\boldsymbol{\vartheta}_{\gamma}\,\boldsymbol{e}^{\beta}\right).$$

Utilizzando la (c) si ricava

$$\boldsymbol{\vartheta}_{\gamma} \, \boldsymbol{\omega} = \frac{1}{2} \left[- \, \boldsymbol{\vartheta}_{\gamma} \, \boldsymbol{e}^{\alpha} \wedge (\boldsymbol{\vartheta}_{\beta} \, \boldsymbol{v} \cdot \boldsymbol{e}_{\alpha}) \, \boldsymbol{e}^{\beta} + \frac{1}{2} \, \boldsymbol{e}^{\alpha} \wedge \, \boldsymbol{\vartheta}_{\gamma} \, \Omega_{\alpha\beta} \, \boldsymbol{e}^{\beta} + \boldsymbol{e}^{\alpha} \wedge (\boldsymbol{\vartheta}_{\alpha} \, \boldsymbol{v} \cdot \boldsymbol{e}_{\beta}) \, \boldsymbol{\vartheta}_{\gamma} \, \boldsymbol{e}^{\beta} \right]$$

ovvero, tenendo conto della (32'),

$$\partial_{\gamma} \boldsymbol{\omega} = \frac{\mathbf{I}}{2} \left[\boldsymbol{e}^{\delta} \wedge \left(\partial_{\beta} \boldsymbol{v} \cdot \left\{ \begin{array}{c} \alpha \\ \gamma \delta \end{array} \right\} \boldsymbol{e}_{\alpha} \right) \boldsymbol{e}^{\beta} + \frac{\mathbf{I}}{2} \boldsymbol{e}^{\alpha} \wedge \partial_{\gamma} \Omega_{\alpha \beta} \boldsymbol{e}^{\beta} - \boldsymbol{e}^{\alpha} \wedge \left(\partial_{\alpha} \boldsymbol{v} \cdot \left\{ \begin{array}{c} \beta \\ \gamma \delta \end{array} \right\} \boldsymbol{e}_{\beta} \right) \boldsymbol{e}^{\delta} \right]$$

e quindi in definitiva [cfr. (32) e (d)]

$$\partial_{\gamma} \boldsymbol{\omega} = \frac{1}{2} \left[\boldsymbol{e}^{\delta} \wedge (\partial_{\beta} \boldsymbol{v} \cdot \partial_{\gamma} \boldsymbol{e}_{\delta}) \boldsymbol{e}^{\beta} + \boldsymbol{e}^{\alpha} \wedge (\partial_{\alpha} \boldsymbol{v} \cdot \partial_{\gamma} \boldsymbol{e}_{\beta} - \partial_{\beta} \boldsymbol{v} \cdot \partial_{\gamma} \boldsymbol{e}_{\alpha}) \boldsymbol{e}^{\beta} - \boldsymbol{e}^{\alpha} \wedge (\partial_{\alpha} \boldsymbol{v} \cdot \partial_{\gamma} \boldsymbol{e}_{\delta}) \boldsymbol{e}^{\delta} \right] = 0;$$
ciò che prova l'asserto.

Cominciamo con l'osservare che, utilizzando l'identità (32), la (26) si scrive

$$\mathbf{a} = \left(\ddot{x}^{\delta} + \left\{ \frac{\delta}{\alpha\beta} \left\{ \dot{x}^{\alpha} \dot{x}^{\beta} \right\} \mathbf{e}_{\delta} \right\} \right)$$

ovvero

(41)
$$\mathbf{a} = \frac{\mathrm{D}\dot{x}^{\delta}}{dt} \, \mathbf{e}_{\delta}$$

essendo D il simbolo di differenziazione assoluta. Facendo intervenire la quantità di moto relativa al fluido di riferimento S,

$$(42) p = m\mathbf{v} = m\dot{x}^{\alpha} \mathbf{e}_{\alpha}$$

e tenendo conto delle (33) e (35), il principio d'inerzia (40) assume la forma

o l'equivalente controvariante

(43)
$$\frac{\mathrm{D}p^{\alpha}}{dt} = -ma^{\alpha} - p^{\beta} \left(\mathrm{K}_{\beta}{}^{\alpha} + \Omega_{\beta}{}^{\alpha} \right).$$

D'altra parte la (26) si può anche scrivere, avuto riguardo alle (25) e (28),

(44)
$$\mathbf{a} = \frac{d\mathbf{v}}{dt} - \dot{x}^3 \, \partial_{\beta} \, \mathbf{v}$$

ovvero, utilizzando le identità $\mathbf{v} = \mathbf{v}_{\alpha} \mathbf{e}^{\alpha} (\mathbf{v}_{\alpha} = \gamma_{\alpha\beta} \mathbf{v}^{\beta}, \mathbf{v}^{\beta} = \dot{x}^{\beta})$, $\frac{d\mathbf{e}^{\alpha}}{dt} = \partial_{t} \mathbf{e}^{\alpha} + \partial_{\beta} \mathbf{e}^{\alpha} \dot{x}^{\beta}$, nonché la (32'),

$$\boldsymbol{a} = \left(\dot{\boldsymbol{v}}_{\delta} - \left\{ \begin{array}{c} \boldsymbol{\beta} \\ \alpha \delta \end{array} \right\} \boldsymbol{v}_{\beta} \, \dot{\boldsymbol{x}}^{\alpha} \right) \boldsymbol{e}^{\delta} + \, \boldsymbol{v}_{\beta} \, \boldsymbol{\partial}_{r} \, \boldsymbol{e}^{\beta} - \, \dot{\boldsymbol{x}}^{\beta} \, \boldsymbol{\partial}_{\beta} \boldsymbol{v} \ . \label{eq:alpha_eq}$$

Nei termini entro la parentesi si riconosce la derivata assoluta rispetto al tempo di v_{δ} : Dv_{δ}/dt . Pertanto la (40) si può anche scrivere così:

(45)
$$\frac{\mathrm{D}p_{\alpha}}{dt} e^{\alpha} = -ma - p_{\beta} \partial_{t} e^{\beta} - p^{\beta} \partial_{\beta} v.$$

Si noti che il primo membro della (45), a differenza di quello della (43), non corrisponde all'intera accelerazione relativa, in modo che il secondo membro non può prestarsi ad una definizione *completa* di forza.

Potendosi scrivere successivamente [cfr. (28) e (37)]

$$p_{\beta}\,\partial_{\tau}\boldsymbol{e}^{\beta} = p^{\delta}\,\gamma_{\beta\delta}\,\partial_{\tau}\boldsymbol{e}^{\beta} = p^{\delta}\,(\partial_{\tau}\boldsymbol{e}_{\delta} - \boldsymbol{e}^{\beta}\,\partial_{\tau}\gamma_{\beta\delta}) = p^{\delta}\,(\partial_{\delta}\boldsymbol{v} - K_{\beta\delta}\boldsymbol{e}^{\beta})\,,$$

l'equazione (45) assume la forma più espressiva

$$\frac{\mathrm{D}p_{lpha}}{dt}\,m{e}^{lpha}=-mm{a}-2\,p^{\delta}\,\partial_{\delta}\,m{v}+p^{\delta}\,\mathrm{K}_{eta\delta}\,m{e}^{eta}$$

ovvero, tenuto conto delle (33') e (35), nonché dell'identità $\Omega_{\delta\beta} {\it e}^{\beta} \equiv 2 \; \omega \wedge {\it e}_{\delta}$

(45')
$$\frac{\mathrm{D}p_{\alpha}}{dt} e^{\alpha} = -m\mathbf{a} + p^{\delta} \Omega_{\beta\delta} e^{\beta} = -m\mathbf{a} - 2m\omega \wedge \mathbf{v}.$$

Si rilevi che in quest'ultima formulazione della legge di inerzia a secondo membro vengono proprio a comparire i campi apparenti della meccanica classica: il *campo di trascinamento* e quello di *Coriolis*, corrispondenti però a riferimenti più generali (cioè fluidi anziché rigidi).

In forma scalare equivalente (covariante) la (45') si scrive

$$\frac{\mathrm{D}p_{\alpha}}{dt} = -ma_{\alpha} + \Omega_{\alpha\beta} p^{\beta}.$$

Prefissato il moto del riferimento S rispetto a \mathcal{F} (e quindi note le funzioni $\gamma_{\alpha\beta}$, α_{α} , $\Omega_{\alpha\beta}$, $K_{\alpha\beta}$) la (43) o la equivalente (46) forniscono un sistema di tre equazioni differenziali ordinarie del 2° ordine nelle $x^{\alpha}(t)$ atto a determinare univocamente il moto rappresentativo della particella M entro il riferimento S, non appena siano assegnate le condizioni iniziali.

Naturalmente, almeno in generale, la velocità relativa \mathbf{v} della particella non sarà costante neppure in grandezza. In altre parole, introdotta l'energia cinetica relativa di \mathbf{M} :

(47)
$$T = \frac{1}{2} m \mathbf{v} \cdot \mathbf{v} = \frac{1}{2} m \mathbf{v}^2,$$

risulterà generalmente dT/dt = 0.

Infatti, riprendiamo l'equazione (40) che si può scrivere, tenendo conto della (44),

$$m\frac{d\mathbf{v}}{dt} = -m\mathbf{a} - m\dot{\mathbf{x}}^{\beta} \,\partial_{\beta}\mathbf{v}$$

nonché [cfr. (33') e 35)]

$$m\frac{d\mathbf{v}}{dt} = -m\mathbf{a} - \frac{1}{2}m\left(\mathbf{K}_{\beta\alpha} + \Omega_{\beta\alpha}\right)\dot{x}^{\beta}\mathbf{e}^{\alpha}.$$

Moltiplicando scalarmente i due membri per $\mathbf{v} = \dot{x}^{\delta} \mathbf{e}_{\delta}$ si ottiene direttamente

(48)
$$\frac{d\mathbf{T}}{dt} = -ma_{\alpha}\dot{x}^{\alpha} - \frac{1}{2}m\mathbf{K}_{\alpha\beta}\dot{x}^{\alpha}\dot{x}^{\beta},$$

ciò che in sostanza corrisponde al classico teorema dell'energia.

Si noti che equazioni perfettamente analoghe alle (43), (46) e (48) si scrivono, come si è visto nella Nota I, in relatività generale, per una particella liberamente gravitante.

A titolo di esempio, consideriamo un moto rettilineo ed uniforme (rispetto alla terna %) ed esaminiamolo da un riferimento fluido S per il quale si abbia:

$$\gamma_{\alpha\beta} = \gamma_{\alpha\beta}(t)$$
 , $\alpha_{\alpha} = 0$, $\Omega_{\alpha\beta} = 0$, $K_{\alpha\beta} = k(t)\gamma_{\alpha\beta}$.

Si tratta evidentemente di un riferimento geodetico, irrotazionale ma non rigido, essendo non nullo il tensore velocità di deformazione. A ciascun istante lo spostamento di S rientra tra gli spostamenti cosidetti *omogenei* (cfr. [12], p. 62), $e_{\alpha} = e_{\alpha}(t)$, ecc.

In un siffatto riferimento la (46) assume la forma $\frac{dp_a}{dt} = 0$ (9) e dà quindi luogo a

$$p_{\alpha} = \cos t. = m \gamma_{\alpha\beta} (0) \dot{x}_{\circ}^{\beta} = m \dot{x}_{\circ}^{\alpha}.$$

Tuttavia le componenti controvarianti della quantità di moto non sono costanti, essendo $p^{\alpha} \equiv \gamma^{\alpha\beta}(t) p_{\beta}$; quindi il moto non è in generale nè rettilineo nè uniforme. Precisamente si ha, con una semplice quadratura, dalla ultima relazione:

(49)
$$x^{\alpha}(t) = x_{o}^{\alpha} + \sum_{i=3}^{3} \dot{x}_{o}^{\beta} \int_{0}^{t} \gamma^{\alpha\beta}(t) dt.$$

Per quanto riguarda la grandezza della velocità conviene utilizzare, anziché le equazioni di moto ora scritte, il teorema dell'energia (48) che fornisce direttamente

$$\frac{d\mathbf{v}^{2}}{dt} = -\frac{1}{2} k(t) \gamma_{\alpha\beta} \dot{x}^{\alpha} \dot{x}^{\beta} = -\frac{1}{2} k(t) \mathbf{v}^{2}$$

ovvero, integrando,

$$(50) v2 = vo2 e °$$

Particolarizzando ulteriormente il tensore $\gamma_{\alpha\beta}$ nella forma seguente:

$$\gamma_{\alpha\beta} = e^{2ct/R} \, \delta_{\alpha\beta}$$

(c ed R costanti positive) (10) risulta $K_{\alpha\beta} = \partial_t \gamma_{\alpha\beta} = \frac{2c}{R} \gamma_{\alpha\beta}$, $k(t) = \frac{2c}{R}$ e la (49) assume la forma

$$x^{\alpha}(t) = x_{\circ}^{\alpha} - \frac{R}{2c} \dot{x}_{\circ}^{\alpha} (e^{-2ct/R} - 1).$$

La traiettoria relativa risulta ora una retta, come nel riferimento &; ma la grandezza della velocità non è costante, come si riconosce dalla (50) che si riduce a

$$v^2 = v_0^2 e^{-\frac{c}{R}t}$$
:

a causa dell'espansione del fluido, la velocità tende evidentemente a zero.

⁽⁹⁾ Essendo la metrica $\gamma_{\alpha\beta}$ dipendente solo da t si annullano tutti i simboli di *Christoffel* e la derivazione assoluta si riduce alla derivazione ordinaria.

⁽¹⁰⁾ Si tratta della metrica spaziale dell'Universo di de Sitter (cfr. [11], p. 364).

BIBLIOGRAFIA.

- [1] P. Appel, Mécanique rationnelle, Vol. III Gauthier Villars Paris (1909), p. 238.
- [2] C. CATTANEO, « Il Nuovo Cimento », 10 (1958).
- [3] C. CATTANEO, «Il Nuovo Cimento», II (1959).
- [4] C. CATTANEO, «Il Nuovo Cimento», 13 (1959).
- [5] C. CATTANEO, «Annali di Matematica», XLVIII (1959).
- [6] C. CATTANEO, « Rendiconti Accad. Nazionale Lincei », serie VIII, vol. XXVII (1959).
- [7] C. CATTANEO, Formulation relative des lois Physiques en relativité générale, Corso tenuto al College de France (dicembre 1961 gennaio 1962).
- [8] G. Ferrarese, « Rendiconti di matematica », 1-2 (1963).
- [9] B. FINZI e M. PASTORI, Calcolo tensoriale e applicazioni, Zanichelli, Bologna (1962).
- [10] G. Krall, «Rendiconti Accad. Nazionale Lincei», serie VIII, vol. XIX (1955).
- [11] C. MÖLLER, The theory of relativity, Oxford, Clarendon Press (1952).
- [12] A. SIGNORINI, Lezioni di Fisica matematica dell'anno 1952-53, Veschi, Roma.