

ATTI
DELLA
REALE ACCADEMIA DEI LINCEI

ANNO CCCX.

1913

SERIE QUINTA

RENDICONTI

Classe di scienze fisiche, matematiche e naturali.

VOLUME XXII.

1° SEMESTRE.



ROMA

TIPOGRAFIA DELLA R. ACCADEMIA DEI LINCEI

PROPRIETÀ DEL CAV. V. SALVIUCCI

1913

Tutte le volte che un sistema di equazioni integrali di 1^a specie (2) ammette una soluzione, essa è unica; o, in altre parole, *il sistema dei nuclei* $u', v', w', u'', \dots, u''', \dots$ che entrano nelle equazioni (2) è un sistema chiuso.

Supponiamo, infatti, che per $u = v = w = 0$, le equazioni (2) ammettano una soluzione, finita e continua nei punti di σ che chiameremo $\varphi_1, \psi_1, \chi_1$. Se costruiamo gli strati elastici corrispondenti, aventi cioè per densità le funzioni φ_1, ψ_1 e χ_1 , essi avranno valori nulli in superficie, e quindi saranno nulli tanto in S quanto in S'. Segue che anche le corrispondenti pseudo-tensioni sono nulle, e perciò le formole di discontinuità delle pseudo-tensioni portano alle condizioni $\varphi_1 = \psi_1 = \chi_1 = 0$, che dimostrano l'unicità della soluzione del sistema (2) già trovata.

Pertanto il problema di determinare tre strati elastici i quali sul contorno σ assumano i valori $u(\alpha, \beta), v(\alpha, \beta)$ e $w(\alpha, \beta)$ dipende dalla risoluzione di un sistema di equazioni integrali di 1^a specie, la quale, a sua volta, dipende dalla trasformazione di un sistema di pseudo-doppi strati elastici in strati elastici equivalenti, sia nel campo S sia nel campo S'.

E riassumendo il risultato di questa prima Nota, possiamo affermare che: *la condizione necessaria e sufficiente per l'esistenza di un sistema di semplici strati elastici i quali, nei punti del contorno σ , coincidano con tre funzioni finite e continue $u(\alpha, \beta), v(\alpha, \beta), w(\alpha, \beta)$ date ad arbitrio, è che i pseudo-doppi strati elastici costruiti con le densità u, v e w si possano trasformare in semplici strati elastici equivalenti, tanto nel campo finito S quanto nel campo infinito S'.*

Meccanica. — *Sui moti stazionarii nel caso della Kowalevsky.*
Nota della sig.^{na} CLELIA SILVESTRI, presentata dal Socio T. LEVI-CIVITA.

Colla presente Nota [continuazione e fine di altra apparsa sotto lo stesso titolo il 3 novembre u. s.] esaurirò l'indagine concernente la stabilità dei moti stazionarii di un solido nel caso della Kowalevsky, esaminando il terzo tipo già designato con *b*). Si tratta delle ∞^2 soluzioni, specificamente provenienti (secondo la regola di Levi-Civita) dall'integrale della Kowalevsky.

1. Converrà per questa discussione far uso delle equazioni di Eulero. Sceglierò opportunamente l'unità di tempo e dando alle lettere il significato solito, si ha complessivamente il sistema:

$$(K) \quad \begin{cases} (1) & 2\dot{p} = qr & , & 2\dot{q} = -(rp + \gamma_3) & , & \dot{r} = \gamma_2 & , \\ (2) & \dot{\gamma}_1 = \gamma_2 r - \gamma_3 q & , & \dot{\gamma}_2 = \gamma_3 p - \gamma_1 r & , & \dot{\gamma}_3 = \gamma_1 q - \gamma_2 p \end{cases}$$

(sostituendo il punto sopra le lettere il simbolo operativo $\frac{d}{dt}$) che ammette, oltre all'identità geometrica $\gamma_1^2 + \gamma_2^2 + \gamma_3^2 = 1$, gli integrali

$$(3) \quad H = p^2 + q^2 + \frac{1}{2} r^2 - \gamma_1 = h \quad (\text{delle forze vive})$$

$$(4) \quad \dot{z}(\gamma_1 p + \gamma_2 q) + \gamma_3 r = c \quad (\text{delle aree})$$

$$(5) \quad \{(p + iq)^2 + \gamma_1 + i\gamma_2\} \{(p - iq)^2 + \gamma_1 - i\gamma_2\} = \mu^4 \quad (\text{della Kowalevsky}),$$

h, c, μ^4 designando costanti delle quali l'ultima essenzialmente positiva.

2. La condizione di stazionarietà dei moti che provengono da quest'ultimo integrale [(5)], può porsi sotto la forma:

$$(6) \quad \delta H + \lambda_1 \delta F + \lambda_2 \delta(\gamma_1^2 + \gamma_2^2 + \gamma_3^2) = 0$$

(λ_1 e λ_2 moltiplicatori arbitrari),

F essendo l'integrale (5). Affinchè questa condizione sia soddisfatta occorre intanto che si annulli il coefficiente di δr , il che dà:

$$r = 0.$$

Dalla ispezione delle (K), e precisamente da $\dot{r} = \gamma_2$, risulta allora

$$\gamma_2 = 0,$$

dopo di che la $\dot{\gamma}_2 = \gamma_3 p - \gamma_1 r$ mostra che deve annullarsi il prodotto $\gamma_3 p = 0$. Posso prescindere dall'ipotesi $\gamma_3 = 0$. Essa implica infatti $\gamma_1 = \pm 1, q = 0$ e riporta a rotazioni uniformi attorno alla verticale, diretta nel corpo secondo l'asse baricentrico Ox . Già ho discriminato, nella Nota precedente, le condizioni di stabilità di queste rotazioni. Riterrò dunque $\gamma_3 \neq 0$, e quindi $p = 0$, assieme ad $r = 0, \gamma_2 = 0$. Si tratta manifestamente di rotazioni del solido attorno all'asse delle y ($p = r = 0$) diretto orizzontalmente ($\gamma_2 = 0$). In tale movimento esso si comporta come un pendolo composto ⁽¹⁾.

Indicando con u una conveniente funzione ellittica del tempo, i valori di γ_1, γ_3, q corrispondenti ad una di queste soluzioni $\Sigma(r = p = \gamma_2 = 0)$ sono rispettivamente

$$\cos u, \quad \sin u, \quad \dot{u}.$$

2. Ciò premesso, poniamo

$$\gamma'_1 = \gamma_1 - \cos u, \quad \gamma'_3 = \gamma_3 - \sin u, \quad q' = q - \dot{u}.$$

Per una soluzione generica [dell'originario sistema (K)] prossima alla Σ

(1) Cfr. Levi-Civita, *Sui moti stazionari di un corpo rigido nel caso della Kowalevsky*, in questi Rendiconti, vol. X, anno 1901.

saranno da trattarsi come quantità di prim'ordine p, r, γ_2 , nonchè γ'_1, γ'_3, q' .
 Riducendo in conformità le (K) abbiamo:

$$(I) \quad \begin{cases} \dot{p} = \frac{1}{2} \dot{u} r, \\ \dot{r} = \gamma_2, \\ \dot{\gamma}_2 = p \operatorname{sen} u - r \cos u; \end{cases}$$

$$(II) \quad \begin{cases} \dot{q}' = -\frac{1}{2} \gamma'_3 \\ \dot{\gamma}'_1 = -q' \operatorname{sen} u - \dot{u} \gamma'_3 \\ \dot{\gamma}'_3 = q' \cos u + \dot{u} \gamma'_1. \end{cases}$$

Come si vede il sistema (I) contiene soltanto p, r, γ_2 ; il sistema (II) q', γ'_1, γ'_3 .

4. Gli integrali delle (K) danno luogo ad altrettanti integrali di (I), (II). Più precisamente, ove si immaginino sviluppati i primi membri delle (3), (4), (5) per $p, r, \gamma_2, q' = q - \dot{u}, \gamma'_1 = \gamma_1 - \cos u, \gamma'_3 = \gamma_3 - \operatorname{sen} u$, la parte di ordine zero risulterà di per sè costante (in quanto corrisponde alla soluzione Σ). Il complesso dei termini successivi d'ordine minimo [sarà in generale il *primo*, meno che per H in cui, preve opportune riduzioni, i termini di prim'ordine scompaiono, attesa la stazionarietà] fornirà gli annunciati integrali.

Si troverà così, per quanto attiene alla Σ ,

$$(3') \quad \dot{u}^2 - \cos u = h$$

dall'integrale delle forze vive; $c = 0$ dall'integrale delle aree;

$$(-\dot{u}^2 + \cos u)^2 = \mu^4$$

dall'integrale della Kowalewsky. La quantità in parentesi è h talchè si ha la relazione numerica

$$h^2 = \mu^4.$$

Prima di passare ai termini d'ordine immediatamente superiore, sarà opportuno distinguere i due casi:

$$b_1) \quad h \text{ negativo } (= -\mu^2);$$

$$b_2) \quad h \text{ positivo } (= \mu^2);$$

ed introdurre un parametro ausiliario ε che consente di sostituire all'integrale (5) le due relazioni, complessivamente equivalenti,

$$(5') \quad \gamma_1 = \mu^2 \cos \varepsilon - p^2 + q^2,$$

$$(5'') \quad \gamma_2 = \mu^2 \operatorname{sen} \varepsilon - 2pq.$$

In virtù delle (5') e (3') il valore che compete ad ε sopra la Σ è: 0 per $h = -\mu^2$; π per $h = \mu^2$.

Nel fare lo sviluppo potranno pertanto trattarsi come quantità di primo ordine ε nel caso b_1); $\pi - \varepsilon$ nel caso b_2).

L'integrale delle forze vive, tenendo conto della (5'), può essere scritto:

$$2p^2 + \frac{1}{2}r^2 - \mu^2 \cos \varepsilon = \text{cost},$$

da cui, limitando lo sviluppo del coseno alla parte di secondo ordine,

$$(3'') \quad 2p^2 + \frac{1}{2}r^2 + \frac{1}{2}\mu^2 \varepsilon^2 = \text{cost} \quad \text{nel caso } b_1)$$

$$(3''') \quad 2p^2 + \frac{1}{2}r^2 - \frac{1}{2}\mu^2(\pi - \varepsilon)^2 = \text{cost} \quad \text{nel caso } b_2).$$

Si ha poi, dall'integrale delle aree,

$$(4') \quad 2 \int \cos u \, p + \dot{u} \gamma_2 + \text{sen } u \cdot r = c,$$

e da quello della Kowalevsky

$$(5''') \quad \gamma_1' - 2\dot{u}q' = 0.$$

Si noti che ho qui attribuito il valore zero alla costante del secondo membro, perchè la stabilità della Σ , che è stazionaria, di fronte all'integrale (5) (della Kowalevsky) va indagata colla stessa relatività, cioè nell'ambito delle soluzioni, per cui la costante μ^4 dell'integrale (5) conserva il medesimo valore.

Ove si tratti alla stessa stregua l'identità geometrica $\gamma_1^2 + \gamma_2^2 + \gamma_3^2 = 1$ se ne desume l'ulteriore integrale lineare

$$\cos u \cdot \gamma_1' + \text{sen } u \cdot \gamma_3' = 0.$$

5. Mercè quest'ultimo e la (5''') il sistema (II) risulta immediatamente integrabile. Infatti alla seconda e terza equazione di tale sistema si possono immaginare sostituite le relazioni in termini finiti testè ricordate; o, più simmetricamente, ponendo $q' = k \text{sen } u$,

$$(8) \quad \gamma_1' = 2k\dot{u} \text{sen } u, \quad \gamma_3' = -2k\dot{u} \cos u.$$

Resta da determinare k , al che provvede la prima delle (II), $\dot{q}' = -\frac{1}{2}\gamma_3'$. Sostituendovi per q' e γ_3' , $k \text{sen } u$ e $-2k\dot{u} \cos u$, si trova $\dot{k} = 0$ ossia $k = \text{cost}$.

Dopo ciò è manifesto che q' , γ_1' , γ_3' risultano funzioni periodiche di t , al pari di \dot{u} , $\cos u$, $\text{sen } u$. Ne consegue che, nei riguardi degli argomenti q , γ_1 , γ_3 la Σ si comporta sempre con stabilità.

6. Il carattere discriminante (della complessiva stabilità della Σ) si riporta perciò esclusivamente agli altri tre argomenti p , r , γ_2 . Di quest'ultimo si può, anzi, senz'altro affermare che si mantiene sempre prossimo a

zero, attesa l'identità $\gamma_1^2 + \gamma_2^2 + \gamma_3^2 = 1$ ed il già riconosciuto comportamento di γ_1, γ_3 . Comunque il nostro compito è ora di discutere la stabilità della soluzione $p = r = \gamma_2 = 0$ del sistema (I).

Nel caso b_1), la (3') ci assicura senz'altro che si ha stabilità: anche il parametro ausiliario ε partecipa di tale carattere.

Nel caso b_2), giova incominciare col trasformare il sistema (I), sostituendovi all'incognita γ_2

$$(9) \quad \eta = \pi - \varepsilon,$$

legata ad essa dalla (5''), e, al pari di essa, nulla sopra la Σ .

Siccome, derivando materialmente le (5'), (5'') con riferimento alle (K), si ha

$$\mu^2 \operatorname{sen} \varepsilon (\dot{\varepsilon} + r) = 0,$$

$$\mu^2 \operatorname{cos} \varepsilon (\dot{\varepsilon} + r) = 0,$$

segue $\dot{\varepsilon} + r = 0$ ossia, per la (9), $\dot{\eta} = r$. D'altra parte la (5''), limitandone il secondo membro alla parte di primo ordine, dà γ_2 sotto la forma $\mu^2 \eta - 2\dot{u}p$. Il sistema (I) diventa così:

$$(I') \quad \begin{cases} 2\dot{p} = \dot{u}r \\ \dot{r} = \mu^2 \eta - 2\dot{u}p \\ \dot{\eta} = r. \end{cases}$$

I due integrali (3''') e (I') [spettanti nel caso in esame al sistema (I)] divengono in conformità

$$(10) \quad 2p^2 + \frac{1}{2}r^2 - \frac{1}{2}\mu^2\eta^2 = \operatorname{cost},$$

e

$$(11) \quad -2(\mu^2 + \dot{u}^2)p + 2\mu^2\dot{u}\eta + \operatorname{sen} u \cdot r = c:$$

il coefficiente di p ha assunto l'espressione ora scritta in virtù della identità $\cos u = \dot{u}^2 + \mu^2$.

Dobbiamo riferirci alla soluzione $p = r = \eta = 0$. Riconosceremo che essa è instabile, anche limitando il confronto alla categoria α^2 di soluzioni per cui si annulla c .

7. Ritenendo infatti p definita da:

$$(11) \quad 2p = \frac{2\mu^2\dot{u}\eta + \operatorname{sen} u \cdot r}{\mu^2 + \dot{u}^2},$$

il sistema lineare (I') si riduce al tipo

$$(I'') \quad \begin{cases} \dot{r} = a_{11}r + a_{12}\eta \\ \dot{\eta} = a_{21}r + a_{22}\eta, \end{cases}$$

i coefficienti

$$(12) \quad a_{11} = -\frac{\dot{u} \operatorname{sen} u}{\mu^2 + \dot{u}^2}, \quad a_{12} = \mu^2 - \frac{2\mu^2 \dot{u}^2}{\mu^2 + \dot{u}^2}, \quad a_{21} = 1, \quad a_{22} = 0$$

essendo funzioni periodiche del tempo t (regolari per tutti i valori reali).

L'integrale quadratico (10) ridotto a mezzo della (11) assume l'aspetto

$$A r^2 + 2B r \eta + C \eta^2 = \text{cost}$$

essendosi posto per brevità

$$A = \frac{1}{2} + \frac{1}{2} \frac{\operatorname{sen} u}{(\mu^2 + \dot{u}^2)^2} = \frac{1}{2} \left\{ 1 + \frac{\operatorname{sen} u}{(\mu^2 + \dot{u}^2)^2} \right\},$$

$$B = \frac{\mu^2 \dot{u} \operatorname{sen} u}{(\mu^2 + \dot{u}^2)^2},$$

$$C = -\frac{1}{2} \mu^2 + \frac{2\mu^4 \dot{u}^2}{(\mu^2 + \dot{u}^2)^2} = -\frac{1}{2} \mu^2 \frac{(\mu^2 + \dot{u}^2)^2}{(\mu^2 - \dot{u}^2)^2}.$$

Il relativo discriminante

$$D = AC - B^2$$

risulta, come apparisce dalle (13) essenzialmente negativo. Inoltre A non si annulla mai ed il rapporto

$$\frac{\sqrt{-D}}{A} a_{21}$$

conserva sempre il medesimo segno. In queste condizioni — ha dimostrato recentemente il prof. Levi-Civita ⁽¹⁾ — la soluzione $r = \eta = 0$ di (I'') è certamente instabile.

Concludiamo pertanto che *le soluzioni stazionarie provenienti dall'integrale della Kowalevsky sono stabili nel caso b_1 [oscillazioni pendolari], instabili nel caso b_2 [rotazioni complete attorno all'asse Oy diretto orizzontalmente]*

Ciò è perfettamente conforme a quanto aveva asserito il Levi-Civita nella sua ricerca ⁽²⁾, argomentandolo dal fatto (insufficiente) che l'espressione ridotta dell'energia corrisponde ad una forma indefinita: se ne ha ora rigorosa conferma.

⁽¹⁾ *Sur les systèmes linéaires à deux inconnues admettant une intégrale quadratique*, tuttora in corso di stampa negli Annaes da Academia Politechnica do Porto, vol. VIII.

⁽²⁾ *Loc. cit.*, pag. 344