

ATTI
DELLA
REALE ACCADEMIA DEI LINCEI

ANNO CCXCII

1895

SERIE QUINTA

RENDICONTI

Classe di scienze fisiche, matematiche e naturali.

VOLUME IV.

1° SEMESTRE



ROMA

TIPOGRAFIA DELLA R. ACCADEMIA DEI LINCEI

PROPRIETÀ DEL CAV. V. SALVIUCCI

1895

RENDICONTI

DELLE SEDUTE

DELLA REALE ACCADEMIA DEI LINCEI

Classe di scienze fisiche, matematiche e naturali.

Seduta del 5 maggio 1895.

F. BRIOSCHI Presidente.

MEMORIE E NOTE

DI SOCI O PRESENTATE DA SOCI

Matematica. — *Sopra una trasformazione delle forme binarie e degli integrali corrispondenti.* Nota del Socio BRIOSCHI.

* 1°. È nota da vari anni pei lavori dei Sigg. Weierstrass e Hermite, quella trasformazione della forma binaria biquadratica e del corrispondente integrale ellittico, la quale modificava essenzialmente la teoria delle funzioni ellittiche. Ma i metodi adottati dai due eminenti geometri sopra nominati, e da altri che successivamente si occuparono dello stesso argomento, per giungere a quella trasformazione, avendo di mira il problema speciale, non si prestano a generalizzazione.

* Nel breve scritto che oggi presento all'Accademia espongo un metodo di trasformazione pel quale l'accennata limitazione più non esiste, ed il caso della forma biquadratica rientra in quello di una forma binaria qualsivoglia d'ordine pari. Le linee generali di questo metodo trovansi già in una mia comunicazione all'Accademia delle Scienze dell'Istituto di Francia di molti anni ora sono (1), ma in allora le mie ricerche erano più specialmente rivolte alle forme ternarie e perciò non mi occupai delle binarie che incidentalmente.

* Indicando con $f(y_1, y_2)$ una forma binaria dell'ordine n pari, e ponendo:

$$f(y_1 z_1 - f_2 z_2, y_2 z_1 + f_1 z_2) = f(y_1, y_2) (\alpha_0, \alpha_1, \dots, \alpha_n) (z_1, z_2)^n$$

nella quale $f_1 = \frac{1}{n} \frac{df}{dy_1}$, $f_2 = \frac{1}{n} \frac{df}{dy_2}$; i coefficienti $\alpha_0, \alpha_1, \dots, \alpha_n$ della trasformata sono, come è noto, covarianti della $f(y_1, y_2)$, e precisamente se con $h, k, A, \dots, t, g, \dots$ si rappresentano i covarianti:

(1) Comptes Rendus de l'Académie des sciences. Séance du 6 Avril 1863.

$$h = \frac{1}{2}(ff)_{2}, k = \frac{1}{2}(ff)_{4}, A = \frac{1}{2}(ff)_{6}, t = 2(fh), g = 2(fk) \dots$$

sono:

$$(1) \quad \begin{aligned} \alpha_0 &= 1, & \alpha_1 &= 0, & \alpha_2 &= h, & \alpha_3 &= t, & \alpha_4 &= f^2k - 3h^2 \\ \alpha_5 &= f^2g - 2ht, & \alpha_6 &= f^4A - 15f^2hk + 45h^3 + 10t^2, \dots \end{aligned}$$

valori che già trovansi nella teoria delle forme di Clebsch e Gordan.

* Sia $\varphi(y_1, y_2)$ un covariante di $f(y_1, y_2)$ dell'ordine m ; e posto:

$$\varphi_1 = \frac{1}{m} \frac{d\varphi}{dy_1}, \quad \varphi_2 = \frac{1}{m} \frac{d\varphi}{dy_2}$$

si consideri la seconda trasformazione:

$$(2) \quad f(y_1z_1 - \varphi_2z_2, \quad y_2z_1 + \varphi_1z_2) = (A_0, A_1, \dots, A_n)(z_1, z_2)^n.$$

I coefficienti A_0, A_1, \dots, A_n sono essi pure covarianti dalla forma f , e si hanno:

$$A_0 = f, \quad A_1 = -(f\varphi)$$

mentre i valori degli altri coefficienti A_2, A_3, \dots, A_n , si deducono dalla formola generale:

$$(3) \quad f^{r-1} A_r = (\alpha_0, \alpha_1, \dots, \alpha_r)(A_1, \varphi)^r$$

nella quale $\alpha_0, \alpha_1 \dots$ hanno i valori superiori.

* 2°. Consideriamo i due casi di $n = 4, n = 6$ e tanto per l'uno che per l'altro caso supponiamo che il covariante φ sia eguale ad h , e quindi $m = 4$ nel primo di essi, $m = 8$ nell'altro; ed $A_1 = -\frac{1}{2}t$ nei due casi.

Per $n = 4$ saranno:

$$\alpha_0 = 1, \quad \alpha_1 = 0, \quad \alpha_2 = h, \quad \alpha_3 = t, \quad \alpha_4 = g_2f^2 - 3h^2$$

essendo $k = g_2$ l'invariante di secondo grado della biquadratica, e si ha la nota relazione:

$$t^2 + 4h^3 = g_2hf^2 - g_3f^3$$

e per essa dalla formola (3) si deducono i valori:

$$A_2 = \frac{1}{4}f(g_2h - g_3f), \quad A_3 = -\frac{1}{8}t(g_2h - g_3f), \quad A_4 = g_3h^3 + \frac{1}{16}f(g_2h - g_3f)^2.$$

Ora i valori stessi nella ipotesi che $f(y_1, y_2) = 0$ diventano:

$$A_0 = 0, \quad A_1 = -\frac{1}{2}t, \quad A_2 = 0, \quad A_3 = -\frac{1}{8}g_2ht, \quad A_4 = g_3h^3 = -\frac{1}{4}g_3t^2$$

e ponendo in luogo di z_1 la espressione $\frac{1}{2}\frac{t}{h}z_1$, la trasformata (2) conduce alla

$$(A_0, A_1 \dots A_4) \left(\frac{1}{2}\frac{t}{h}z_1, z_2 \right) = \frac{1}{4}t^2z_2(4z_1^3 - g_2z_1z_2^2 - g_3z_2^3).$$

* Passiamo al caso di $n = 6$. I valori $\alpha_0, \alpha_1 \dots \alpha_6$ sono dati dalle (1) ed A è in questo caso l'invariante quadratico. È noto che le forme del sesto ordine hanno 26 covarianti ed invarianti, fra i quali sussistono 20 relazioni indipendenti o sigizie. Posto:

$$i = \frac{1}{2}(kk)_2, \quad p = (fk)_2, \quad l = (fk)_4, \quad m = (lk)_2, \quad n = (mk)_2$$

indicando con B, C gli invarianti quadratico e cubico del covariante k , cioè gli invarianti di quarto e di sesto grado di f , e con $D = \frac{1}{2}(mm)_2$ l'invariante del decimo grado, notiamo fra quelle sigizie la:

$$t^2 + 4h^3 = f^2 \left[hk + \frac{1}{3}fp - f^2A \right]$$

e le

$$k^3 - 3p^2 + 12hi = f[lk - fB]$$

$$Ak^2 - 6Bh + 6ki + 3pl = \frac{3}{2}fm$$

$$16i^2 + \frac{3}{4}kl^2 + 2Aki - 12Ch = fn$$

per le quali e per altre che si trovano nei lavori dei Sigg. Stephanos, Stroh ed altri, si hanno pei coefficienti $A_0, A_1 \dots$ nella ipotesi di $f(y_1, y_2) = 0$ i seguenti valori:

$$A_0 = 0, \quad A_1 = -\frac{1}{2}t, \quad A_2 = 0, \quad A_3 = -\frac{1}{8}kht, \quad A_4 = -\frac{1}{3}h^3p$$

$$A_5 = \frac{1}{12}h^2l \left(\frac{5}{8}k^2 - Ah \right), \quad A_6 = h^4 \left(\frac{1}{2}hl + \frac{1}{12}kp \right)$$

ed essendo nella data ipotesi $t^2 + 4h^3 = 0$ si giunge alla:

$$(A_0, A_1 \dots A_6) \left(\frac{t}{2h^{\frac{3}{4}}}, z_1, z_2 \right)^6 = \\ = \frac{1}{4^2} \frac{t^4}{h^{\frac{3}{4}}} z_2 (6z_1^5 - g_2 z_1^3 z_2^2 - g_3 z_1^2 z_2^3 - g_4 z_1 z_2^4 - g_5 z_2^5)$$

essendo:

$$g_2 = 5 \frac{k}{h^{\frac{1}{2}}}, \quad g_3 = -5 \frac{p}{h^{\frac{3}{4}}}, \quad g_4 = \frac{5}{8} \frac{k^2}{h} - A, \quad g_5 = \frac{1}{2} \frac{l}{h^{\frac{1}{4}}} + \frac{1}{12} \frac{kp}{h^{\frac{5}{4}}}$$

ed in conseguenza:

$$k = \frac{1}{5} g_2 h^{\frac{1}{2}}, \quad p = -\frac{1}{5} g_3 h^{\frac{3}{4}}, \\ A = \frac{1}{5 \cdot 8} g_2^2 - g_4, \quad l = 2 \left(g_5 + \frac{1}{3 \cdot 4 \cdot 5^2} g_2 g_3 \right) h^{\frac{1}{4}}.$$

Ora, siccome dalle rammentate sigizie, sempre nella ipotesi di $f(y_1, y_2) = 0$, si hanno le:

$$\begin{aligned} 4Bh^2 &= k \left(p^2 - \frac{1}{3} k^3 \right) + \frac{2}{3} Ahk^2 + 2phl \\ 12Ch^3 &= \left(p^2 - \frac{1}{3} k^3 \right)^2 + \frac{1}{2} Ahk \left(p^2 - \frac{1}{3} k^3 \right) + \frac{3}{4} kh^2l^2 \\ Dh^5 &= \left[\frac{1}{4} h^2l^2 + \frac{1}{6} Ah \left(p^2 - \frac{1}{3} k^3 \right) + \frac{2}{3} Bh^2k \right]^2 - \\ &\quad - h^2 m \left[\frac{1}{3} Bh^2p - hl \left(p^2 - \frac{1}{3} k^3 \right) - \frac{1}{2} Akh^2l \right] \end{aligned}$$

essendo:

$$h^2 m = p \left(p^2 - \frac{1}{3} k^3 \right) + \frac{2}{3} hk (Ap + kl)$$

si giunge al seguente teorema: *I quattro invarianti A, B, C, D della forma binaria del sesto ordine $f(y_1, y_2)$ sono funzioni intere e razionali dei quattro coefficienti g_2, g_3, g_4, g_5 .*

* 3°. Indicando con q un fattore di proporzionalità, e posto:

$$(4) \quad qx_1 = y_1 z_1 - g_2 z_2, \quad qx_2 = y_2 z_1 + g_1 z_2$$

si avrà per la (2) che:

$$(5) \quad q^n f(x_1, x_2) = (A_0, A_1, \dots, A_n)(z_1, z_2)^n$$

e siccome per la stessa definizione di invariante, indicando con ψ un invariante di grado m della forma $f(x_1, x_2)$, si ha:

$$q^{\frac{nm}{2}} \psi = \Psi$$

essendo Ψ lo stesso invariante formato colle A_0, A_1, \dots , vedesi tosto come il teorema precedente debba estendersi a forme d'ordine superiore.

* Supponendo come sopra $n = 6$, $q = h$, $z_1 = \frac{t}{2h^{\frac{3}{4}}} z_1$, il modulo

della trasformazione diventa $th^{\frac{1}{4}}$, e quindi:

$$\left(\frac{t^3 h^{\frac{3}{4}}}{8} \right)^m \psi = \Psi.$$

* Ma per $m = 2, 4, 6, 10$, si deducono da quest'ultima:

$$-\left(\frac{t^4}{4^2 h^{\frac{3}{4}}} \right)^2 \psi = \Psi, \quad \left(\frac{t^4}{4^2 h^{\frac{3}{4}}} \right)^4 \psi = \Psi, \quad \dots$$

per ciò indicando con $F(z_1, z_2)$ il polinomio:

$$(6) \quad F(z_1, z_2) = z_2(6z_1^5 - g_2z_1^3z_2^2 - g_3z_1^2z_2^3 - g_4z_1z_2^4 - g_5z_2^5)$$

si avrà che gli invarianti della forma $f(x_1, x_2)$ saranno eguali agli invarianti della forma $F(z_1, z_2)$, col segno cambiato nei casi di $m = 2, 6, 10$. Si ottengono in tal modo le:

$$A = \frac{1}{5 \cdot 8} g_2^2 - g_4, \quad B = \frac{1}{3 \cdot 4^2 \cdot 5^4} g_2^4 - \frac{1}{6 \cdot 5^2} g_2^2 g_4 + \frac{1}{6 \cdot 5^3} g_2 g_3^2 + \frac{1}{5} g_3 g_5$$

e così via; come dalle sigizie sopra indicate.

« Dalle relazioni (4) si deduce la:

$$g^2(x_2 dx_1 - x_1 dx_2) = g(z_2 dz_1 - z_1 dz_2).$$

« Pel caso di $n = 4$, posto, come sopra, $g = h$ e $\frac{t}{2h} z_1$ in luogo di z_1 , si ha:

$$\frac{x_2 dx_1 - x_1 dx_2}{\sqrt{f(x_1, x_2)}} = \frac{z_2 dz_1 - z_1 dz_2}{\sqrt{F(z_1, z_2)}}$$

essendo $F(z_1, z_2) = z_2(4z_1^3 - g_2z_1z_2^2 - g_3z_2^3)$; cioè la nota trasformazione dell'integrale ellittico.

« Pel caso di $n = 6$, posto $g = h$, $\frac{t}{2h^{\frac{3}{4}}} z_1$ in luogo di z_1 , si giunge alla:

$$\frac{x_1(x_2 dx_1 - x_1 dx_2)}{\sqrt{f(x_1, x_2)}} = (\alpha z_1 + \beta z_2) \frac{z_2 dz_1 - z_1 dz_2}{\sqrt{F(z_1, z_2)}}$$

$$\frac{x_2(x_2 dx_1 - x_1 dx_2)}{\sqrt{f(x_1, x_2)}} = (\gamma z_1 + \delta z_2) \frac{z_2 dz_1 - z_1 dz_2}{\sqrt{F(z_1, z_2)}}$$

nelle quali $F(z_1, z_2)$ ha il valore (6) ed

$$\alpha = \frac{y_1}{h^{\frac{1}{8}}}, \quad \gamma = \frac{y_2}{h^{\frac{1}{8}}}, \quad \beta = -2 \frac{h^{\frac{5}{8}}}{t} h_2, \quad \delta = 2 \frac{h^{\frac{5}{8}}}{t} h_1$$

« 4°. Supponiamo ora che $f(y_1, y_2)$ non sia eguale a zero. Dalla equazione (5), rammentando la proprietà dei covarianti $A_2, A_3 \dots$ (equaz. 2. S. 1°), si deduce la:

$$g^n f^{n-1}(x_1, x_2) = g^n(\alpha_0, \alpha_1, \dots, \alpha_n)(X, 1)^n$$

posto:

$$X = \frac{fz_1 + A_1 z_2}{g}$$

ed f in luogo di $f(y_1, y_2)$.

* Suppongo che le s_1, s_2, g abbiano i seguenti valori:

$$s_1 = \frac{1}{2} f^{\frac{1}{2}} s, \quad s_2 = x, \quad g = fy + h \text{ e quindi } A_1 = -\frac{1}{2} t$$

sarà:

$$X = \frac{1}{2} \frac{f^{\frac{3}{2}} s - t}{fy + h}.$$

* Sia $n = 4$, si avrà dalla superiore:

$$e^4 f^3 f(x_1, x_2) = (fy + h)^4 (X^4 + 6hX^2 + 4tX + g_2 f^2 - 3h^2).$$

* Pongasi infine:

$$y = p(u), \quad s = p'(u), \quad \frac{h}{f} = -p(v)$$

sarà, come è noto:

$$\frac{t}{f^{\frac{3}{2}}} = p'(v)$$

e quindi:

$$X = \frac{1}{2} f^{\frac{1}{2}} \frac{p'(u) - p'(v)}{p(u) - p(v)}$$

* Ma ⁽¹⁾

$$g_2 = 12p^2(v) - 2p''(v)$$

$$p''(v) = p(v) \frac{p'(u) - p'(v)}{p(u) - p(v)} + 2(p(u) - p(v)) [p(u+v) - p(v)]$$

$$\frac{1}{4} \left[\frac{p'(u) - p'(v)}{p(u) - p(v)} \right]^2 = p(u+v) + p(u) + p(v)$$

e per queste note relazioni si giungerà alla:

$$e^2 \sqrt{f(x_1, x_2)} = f^{\frac{3}{2}} [p(u) - p(v)]^2 [p(u) - p(u+v)]$$

la quale equivale alla seguente ⁽²⁾:

$$e^2 \sqrt{f(x_1, x_2)} = \frac{1}{2} \left[t p'(u) + f^{\frac{1}{2}} h p''(u) + f^{\frac{3}{2}} (p(u) p''(u) - p'^2(u)) \right].$$

* Notisi che essendo nel caso generale:

$$e x_1 = \frac{1}{2} f^{\frac{1}{2}} s \cdot y_1 - (f_2 y + h_2), \quad e x_2 = \frac{1}{2} f^{\frac{1}{2}} s \cdot y_2 + (f_1 y + h_1)$$

(1) Halphen, *Traité des fonctions elliptiques*. Première partie, pag. 120.

(2) Klein, *Ueber hyperellitische Sigmafunctionen*, Math.⁹ Annalen, Bd. XXVII, pag. 458, trovasi questa stessa formola ma l'ultimo termine del secondo membro non è esatto.

si ha supponendo z funzione di y :

$$e^z \left(x_2 \frac{dx_1}{dy} - x_1 \frac{dx_2}{dy} \right) = (fy + h) \left[\frac{1}{2} f^{\frac{1}{2}} \frac{dz}{dy} - X \right]$$

dalla quale, pel valore di X , ottiensi la:

$$e^z (x_2 dx_1 - x_1 dx_2) = \frac{(fy + h)^2}{f} dX.$$

« Se $n = 4$ si ha per una nota formola:

$$\frac{dX}{du} = f^{\frac{1}{2}} [p(u) - p(u + v)]$$

e per essa siamo ricondotti alla:

$$\frac{x_2 dx_1 - x_1 dx_2}{\sqrt{f(x_1, x_2)}} = du.$$

Astronomia. — *Sulla distribuzione in latitudine dei fenomeni solari osservati al R. Osservatorio del Collegio romano nel 1° trimestre del 1895.* Nota del Socio P. TACCHINI.

« Come fu dichiarato nella mia precedente Nota il numero dei giorni di osservazione fu per le protuberanze di 40 e di 57 per le facole e macchie. Ecco i risultati ottenuti per la frequenza nelle diverse zone in ciascun emisfero del sole:

1° trimestre 1895.

Latitudine	Protuberanze	Facole	Macchie
90 + 80	0,000		
80 + 70	0,000		
70 + 60	0,005		
60 + 50	0,009		
50 + 40	0,009	0,000	
40 + 30	0,054	0,006	
30 + 20	0,116	0,055	0,056
20 + 10	0,138	0,178	0,296
10 . 0	0,174	0,184	0,113
0 — 10	0,089	0,184	0,183
10 — 20	0,125	0,221	0,253
20 — 30	0,111	0,123	0,099
30 — 40	0,049	0,043	
40 — 50	0,094	0,006	
50 — 60	0,022		
60 — 70	0,000		
70 — 80	0,005		
80 — 90	0,000		