

ATTI
DELLA
REALE ACCADEMIA DEI LINCEI

ANNO CCXCVIII.

1901

SERIE QUINTA

RENDICONTI

Classe di scienze fisiche, matematiche e naturali.

VOLUME X.

1° SEMESTRE.



ROMA

TIPOGRAFIA DELLA R. ACCADEMIA DEI LINCEI

PROPRIETÀ DEL CAV. V. SALVIUCCI

1901

RENDICONTI

DELLE SEDUTE

DELLA REALE ACCADEMIA DEI LINCEI

Classe di scienze fisiche, matematiche e naturali.

Seduta del 5 maggio 1901.

P. BLASERNA, Vicepresidente.

MEMORIE E NOTE DI SOCI O PRESENTATE DA SOCI

Astronomia. — *Sulla distribuzione in latitudine delle macchie solari osservate al R. Osservatorio del Collegio Romano nel 1900.*
Nota del Socio P. TACCHINI.

Dalle latitudini calcolate per i gruppi di macchie osservati durante l'anno 1900, ho ricavato la frequenza relativa del fenomeno nelle diverse zone solari, che nel seguente quadro è data per ciascun trimestre.

1900

Latitudine	1° Trimestre	2° Trimestre	3° Trimestre	4° Trimestre	
90° + 80°	0,000	0,000	0,000	0,000	} 0,200
80 + 70	0,000	0,000	0,000	0,000	
70 + 60	0,000	0,000	0,000	0,000	
60 + 50	0,000	0,000	0,000	0,000	
50 + 40	0,000	0,000	0,000	0,000	
40 + 30	0,000	0,000	0,000	0,000	
30 + 20	0,000	0,000	0,000	0,000	
20 + 10	0,214	0,044	0,000	0,000	
10 . 0	0,500	0,261	0,467	0,200	
0 — 10	0,000	0,391	0,333	0,800	
10 — 20	0,286	0,304	0,200	0,000	
20 — 30	0,000	0,000	0,000	0,000	
30 — 40	0,000	0,000	0,000	0,000	
40 — 50	0,000	0,000	0,000	0,000	
50 — 60	0,000	0,000	0,000	0,000	
60 — 70	0,000	0,000	0,000	0,000	
70 — 80	0,000	0,000	0,000	0,000	
80 — 90	0,000	0,000	0,000	0,000	

Le macchie si contennero durante tutto l'anno nella zona equatoriale compresa fra i paralleli $\pm 20^\circ$, e furono più frequenti al sud dall'equatore come nel precedente anno.

Astronomia. — *L'orbita di Eros in base al periodo Agosto 1898 - Aprile 1901.* Nota del Corrispondente E. MILLOSEVICH.

Nella seduta del 16 dicembre u. s. ebbi l'onore di informare l'Accademia delle migliori minime apportate all'orbita di Eros in base ad un nuovo luogo normale alla data 1900 ottobre 31,5 B, dedotto da osservazioni fornitemi specialmente dal prof. Antoniazzi, attivissimo astronomo della Specola di Padova.

Per mettere alla prova del cielo la nuova orbita quanto l'astro saliva a forti declinazioni e poi s'accostava alla terra fino a distarle a fine d'anno di 0.31, era necessario calcolare l'effetto delle perturbazioni per opera di Venere, Terra, Marte e Giove sulle coordinate equatoriali geocentriche; senza questo conteggio una correzione agli elementi sarebbe stata dannosa anzichè utile, poichè l'effetto delle perturbazioni, specialmente per opera della Terra, si fece, in febbraio, assai forte. Non ho mancato di fornire agli astronomi una correzione complessiva, e per corretti elementi e per le perturbazioni, all'effemeride che io aveva preparato per uso delle osservazioni internazionali per la parallasse. I miei nuovi elementi, tenuto conto delle perturbazioni, rappresentarono il cammino geocentrico dell'astro con differenze assai piccole, in condizioni di prova eccezionalmente eccellenti, cioè essendo generalmente assai forti i coefficienti differenziali delle correzioni degli elementi. Un saggio dei valori di detti coefficienti si ha nella seguente tabellina per $A\alpha \cos \delta$ e $A\delta$ ordinatamente.

	dL'_0	dL'_0	$d\mu$	$d\mu$	$d\Phi$	$d\Phi$	$d\psi$	$d\psi$
1900 ott. 1,5 B	+2.47	+0.50	— 8.38	+ 50.82	— 3.79	— 0.14	+ 2.82	+ 1.16
" nov. 15,5	+3.69	+2.40	— 16.85	+ 132.08	— 5.17	— 0.98	+ 4.83	+ 4.00
" dic. 30,5	+2.91	+2.26	— 9.02	+ 112.49	— 3.66	— 0.63	+ 5.03	+ 3.69
1901 feb. 28,5	+2.57	— 1.18	+ 146.49	— 156.77	+ 0.67	— 1.56	+ 4.81	— 1.09
" marz. 20,5	+2.16	— 1.47	+ 163.27	— 203.40	+ 1.57	— 2.09	+ 3.69	— 1.13

È da notare che i coefficienti di $d\mu$ hanno per origine del tempo la data 1900 ottobre 31,5, e che sono qua omessi i coefficienti riguardanti il piano dell'orbita riferito all'equatore. I simboli dL'_0 e $d\mu$ sono le correzioni alla longitudine d'origine e al moto medio. I simboli $d\Phi$ e $d\psi$ sono funzioni delle