

ATTI
DELLA
REALE ACCADEMIA DEI LINCEI
ANNO CCXCVI.

1899

SERIE QUINTA

RENDICONTI

Classe di scienze fisiche, matematiche e naturali.

VOLUME VIII.

1° SEMESTRE



ROMA
TIPOGRAFIA DELLA R. ACCADEMIA DEI LINCEI

PROPRIETÀ DEL CAV. V. SALVIUCCI

1899

la frequenza dei giorni senza macchie e senza fori, ciò che caratterizza l'epoca del minimo di attività solare.

Per le protuberanze il numero dei giorni di osservazione fu minore, ed ecco i risultati, disposti nel solito modo:

1° trimestre 1899.

MESI	Numero dei giorni di osservazione	Medio numero delle protuberanze per giorno	Media altezza per giorno	Estensione media	Media delle massime altezze	Massima altezza osservata
Gennaio. . .	11	3,91	30,7	1,2	34,6	50''
Febbraio . .	18	1,94	30,6	1,3	32,1	44
Marzo	19	2,16	28,8	0,9	29,6	40
Trimestre	48	2,48	29,9	1,1	31,7	50

Anche nel fenomeno delle protuberanze si verificò una diminuzione rispetto alla serie precedente, e il minimo secondario di frequenza del Febbraio si accorda con quello delle macchie. Devesi però notare che in questo trimestre, come nell'ultimo del 1898, le condizioni dell'aria furono quasi sempre poco favorevoli a questo genere di osservazioni.

Le osservazioni furono fatte da me in 30 giorni e in 18 dal sig. prof. Palazzo.

Astronomia. — Sulla distribuzione in latitudine delle facole e macchie solari osservate all'Osservatorio del Collegio Romano nel 4° trimestre del 1898. Nota del Socio P. TACCHINI.

Dalle latitudini calcolate per 86 gruppi di facole e 48 di macchie, ricavai le seguenti cifre per la frequenza relativa dei due fenomeni nelle diverse zone solari:

4° trimestre 1898.

Latitudine	Facole	Macchie
40° + 30°	0,000	0,127 } 0,327 } 0,454
30 + 20	0,013	
20 + 10	0,130	
10 . 0	0,217	
0 — 10	0,248	0,200 } 0,346 } 0,546
10 — 20	0,255	
20 — 30	0,124	
30 — 40	0,013	

Le facole, come le protuberanze, furono più frequenti nelle zone australi, col massimo nella zona (0° — 20°). Le macchie furono pure più frequenti nelle zone australi e si trovano contenute fra i paralleli $\pm 20^{\circ}$ come nel trimestre precedente. In questo trimestre dunque si ebbe una maggiore frequenza al sud dell'equatore per tutti i fenomeni solari. Nessuna eruzione fu osservata. Dobbiamo poi notare che il gruppo di macchie fra le latitudini di $-9^{\circ}.3$ e $-17^{\circ}.5$, calcolate colle osservazioni del 2 Ottobre, corrisponde a quello apparso in principio di Settembre, che tramontò intorno al 15 e che ricomparve il 30 per tramontare nuovamente il 12 di Ottobre: verso la fine poi di Ottobre vi era già all'est una macchia nella solita regione e il 31 il gruppo era compreso fra $-11^{\circ}.8$ e $-14^{\circ}.9$. È questo un bell'esempio della preesistenza di macchie in una regione limitata, considerando anche che siamo nel periodo della minore attività solare.

Astronomia. — Osservazioni della nuova Cometa 1899 L Swift e del nuovo Pianeta Coggia EL 1899. Nota del Corrispondente E. MILLOSEVICH.

Della nuova Cometa 1899 L Swift, la quale ora è immersa negli splendori del dì, e non potrà essere riosservata che al mattino nel maggio prossimo, feci le seguenti posizioni:

1899 marzo 6	7 ^h 2 ^m 54 ^s	R.C.R.	α app.: 3 ^h 39 ^m 1 ^s .26 (9.446);	δ app.: — 24° 43' 0".6 (0.830)
" "	15 7 12 12	" "	: 2 59 46 91 (9.575);	" : — 13 8 30 9 (0.817)
" "	17 7 7 11	" "	: 2 52 54 31 (9.583);	" : — 10 59 44 2 (0.808)
" "	20 7 21 52	" "	: 2 43 12 37 (9.614);	" : — 8 0 8 7 (0.790)

La cometa era lucente, con nucleo di 6 a 7^{ma} grandezza, e vedevasi con difficoltà ad occhio nudo.

Dopo la mia Nota riguardante le osservazioni del pianeta EE 1899 si scopersero, per mezzo della fotografia, i pianeti EF, EG, EI da Wolf e Schwassmann ad Heidelberg; EH, come aveva preveduto nella mia Nota precedente, era *Oceana*. EK ed EL vennero scoperti da Palisa a Vienna e da Coggia a Marsiglia col metodo diretto, ed EM fu trovato dallo scopritore di Eros col metodo fotografico. Ragioni varie non mi permisero che di osservare una sola volta EL ieri sera come segue:

Pianeta EL 1899 Gr. 11.5.

1899 Aprile 8	8 ^h 56 ^m 45 ^s	R.C.R.	α app.: 12 ^h 53 ^m 8 ^s .91 (9.473 ^a);	δ app.: — 5° 48' 13".3 (0.802)
---------------	--	--------	---	--------------------------------