

ATTI
DELLA
REALE ACCADEMIA DEI LINCEI

ANNO CCCV.

1908

SERIE QUINTA

RENDICONTI

Classe di scienze fisiche, matematiche e naturali.

VOLUME XVII.

2° SEMESTRE.



ROMA

TIPOGRAFIA DELLA R. ACCADEMIA DEI LINCEI

PROPRIETÀ DEL CAV. V. SALVIUCCI

1908

Astronomia. — Osservazioni della cometa 1908 c Morehouse fatte al R. Osservatorio al Collegio Romano. Nota del Socio F. MILLOSEVICH.

La cometa fu scoperta dal signor Morehouse all'Osservatorio di Williams-Bay (Yerkes Observatory) l'1 settembre. Il passaggio al perielio avrà luogo al mattino del 26 dicembre, ad una distanza perielia = 0,94. La minima distanza dalla terra ebbe luogo verso la metà d'ottobre = 1,03, d'onde l'apparenza d'astro splendido, visibile qualche momento con difficoltà ad occhio nudo. La coda, che raggiunse verso la fine d'ottobre un'ampiezza di oltre 4°, presentò curiose fluttuazioni di figura e di luce, segnalate per la prima volta dall'Osservatorio al Collegio Romano e confermate poi da molte parti anche colla fotografia. Porgo qui la serie delle osservazioni fatte da me, dal dottor Bianchi e dal dott. Zappa, dal tempo della scoperta fino ad ora. Dodici osservazioni spettano a me, nove al dott. Bianchi e trentuno al dott. Zappa.

Data	t. m. R.C.R.	α apparente cometa	$\log p\Delta$	δ apparente cometa	$\log p\Delta$	Osservatore
sett. 3	10 ^h 40 ^m 31 ^s *	3 ^h 19 ^m 41 ^s .86	0.053 <i>n</i>	+ 67°15'8".2	0.293	M
" 3	11 36 48	3 19 34.05	0.034 <i>n</i>	+ 67 16 23.2	9.693	Z
" 4	10 5 51	3 16 15.56	0.062 <i>n</i>	+ 67 48 10.4	0.420	M
" 4	10 36 25	3 16 11.36	0.063 <i>n</i>	+ 67 48 52.6	0.259	Z
" 12	7 27 55	2 31 1.45	0.121 <i>n</i>	+ 72 27 18.5	0.665	M
" 12	7 49 28	2 30 54.32	0.138 <i>n</i>	+ 72 27 53.5	0.580	Z
" 14	9 33 10	2 11 12.21	0.178 <i>n</i>	+ 73 39 7.4	9.127	Z
" 15	10 46 0	1 59 24.41	0.114 <i>n</i>	+ 74 13 13.9	0.328 <i>n</i>	Z
" 16	11 23 47	1 46 33.69	0.081 <i>n</i>	+ 74 44 37.1	0.518 <i>n</i>	Z
" 17	10 12 59	1 33 23.82	0.139 <i>n</i>	+ 75 11 22.2	0.356 <i>n</i>	Z
" 18	10 13 29	1 18 10.19	0.122 <i>n</i>	+ 75 36 37.6	0.437 <i>n</i>	M
" 18	10 38 19	1 17 54.06	0.075 <i>n</i>	+ 75 37 6.5	0.510 <i>n</i>	Z
" 19	11 4 39	1 0 54.82	9.964 <i>n</i>	+ 75 58 41.7	0.609 <i>n</i>	Z
" 20	9 45 52	0 43 53.63	0.115 <i>n</i>	+ 76 14 31.0	0.492 <i>n</i>	Z
" 21	9 11 29	0 25 4.10	0.142 <i>n</i>	+ 76 25 49.7	0.461 <i>n</i>	B
" 21	10 38 7	0 23 52.40	9.914 <i>n</i>	+ 76 26 19.5	0.639 <i>n</i>	Z
" 23	10 1 15	23 43 2.84	9.871 <i>n</i>	+ 76 29 39.1	0.653 <i>n</i>	B
" 23	10 47 34	23 42 19.88	9.567 <i>n</i>	+ 76 29 28.3	0.689 <i>n</i>	Z
" 24	10 9 32	23 21 28.04	9.670 <i>n</i>	+ 76 20 14.3	0.680 <i>n</i>	Z
" 25	9 10 30	23 0 57.22	9.857 <i>n</i>	+ 76 3 46.4	0.646 <i>n</i>	B
" 25	10 34 29	22 59 42.28	8.810 <i>n</i>	+ 76 2 35.6	0.695 <i>n</i>	Z
" 26	10 54 11	22 38 33.36	9.448	+ 75 36 41.0	0.683 <i>n</i>	Z
" 27	10 45 44	22 18 38.11	9.583	+ 75 3 4.5	0.669 <i>n</i>	Z
" 28	9 59 26	22 0 20.19	9.297	+ 74 22 59.0	0.671 <i>n</i>	B
" 28	10 31 28	21 59 55.37	9.627	+ 74 21 58.3	0.655 <i>n</i>	Z
" 29	12 4 6	21 41 12.03	0.029	+ 73 29 38.9	0.460 <i>n</i>	Z

Data	t. m.	R.C.R.	α apparente cometa	$\log p/d$	δ apparente cometa	$\log p/d$	Osservatore
sett.	30	9 38 18	21 26 40.18	9.448	+ 72 39 18.9	0.642 n	B
"	30	11 13 45	21 25 37.69	9.937	+ 72 35 23.7	0.518 n	Z
ott.	1	9 57 52	21 11 37.35	9.710	+ 71 36 12.9	0.595 n	M
"	1	10 18 39	21 11 25.06	9.798	+ 71 35 16.0	0.568 n	Z
"	2	9 24 16	20 58 28.02	9.598	+ 70 29 50.3	0.596 n	B
"	2	11 34 38	20 57 17.96	0.003	+ 70 23 22.1	0.294 n	Z
"	3	11 59 21	20 45 1.96	0.030	+ 69 7 59.1	9.958 n	Z
"	4	11 23 43	20 34 25.30	9.981	+ 67 51 4.5	0.092 n	Z
"	5	10 1 44	20 25 11.02	9.831	+ 66 32 43.8	0.383 n	M
"	5	10 54 10	20 24 50.27	9.934	+ 66 29 39.1	0.150 n	Z
"	7	9 27 10	20 8 34.33	9.732	+ 63 37 32.0	0.366 n	M
"	13	10 21 6	19 34 34.02	9.820	+ 53 38 1.6	0.046 n	M
"	13	10 43 43	19 34 29.37	9.839	+ 53 36 13.9	0.215 n	Z
"	18	6 59 32	19 18 38.02	9.366	+ 45 4 18.5	9.241 n	B
"	19	10 29 31	19 15 47.78	9.765	+ 43 3 18.5	0.508	Z
"	20	10 11 30	19 13 51.58	9.763	+ 41 16 24.8	0.600	Z
"	25	11 14 52	19 4 52.79	9.713	+ 32 47 34.0	0.726	Z
"	27	11 8 45	19 2 22.93	9.698	+ 29 36 16.1	0.741	Z
"	28	6 26 47	19 1 29.35	9.368	+ 28 21 13.3	0.379	M
"	29	6 41 20	19 0 26.78	9.425	+ 26 48 40.8	0.436	M
"	29	8 52 2	19 0 21.23	9.648	+ 26 40 37.9	0.601	B
"	30	6 43 35	18 59 30.04	9.439	+ 25 19 5.6	0.474	M
"	30	6 48 30	18 59 22.92	9.679	+ 25 7 36.3	0.687	Z
nov.	2	6 36 3	18 57 6.94	9.443	+ 21 3 16.9	0.552	M
"	2	6 48 26	18 57 6.58	9.474	+ 22 2 41.9	0.561	Z
"	5	8 20 26	18 55 14.48	9.621	+ 17 0 23.4	0.682	B

Astronomia. — *Lo spettroliografo del R. Osservatorio di Catania.* Nota del Corrispondente A. Riccò.

Questa Nota sarà pubblicata nel prossimo fascicolo.

Chimica fisica — *Sopra gli spettri d'emissione di alcuni elementi ad elevata temperatura.* Nota del Socio E. PATERNÒ e di A. MAZZUCHELLI.

In una precedente Nota ⁽¹⁾ abbiamo incidentalmente accennato ad una luminosità azzurra che assume il vapore di zolfo riscaldato in recipienti di quarzo sopra i 1300°. Su questo argomento abbiamo fatto in seguito qualche altra osservazione, e qui riassumiamo brevemente i risultati ottenuti.

La prima questione da porre in chiaro era se la luminosità che si osserva è propriamente dovuta al vapore di zolfo soprariscaldato, o piuttosto a un fenomeno chimico. Questo dubbio era giustificato dal fatto che operando

⁽¹⁾ Questi Rendiconti, 16, 1° sem., 1907, pp. 465-476.