Osservazioni della Cometa 1884 III (Wolf)

fatte nel R. Osservatorio di Brera in Milano (Refr. 8 pollici di Merz)

1884-85	T.m. Milano	$\Delta\alpha$	$\Delta\delta$	Cp.	α app.	$\log p.A$	δ app.	$\log p.A$	Red. ad l. app.	*
Sett. 27	7 ^h 18 ^m 1 ^s	+2 ^m 28 ^s 83	-1' 37".8	8	21 ^h 19 ^m 15 ^s 45	9.241 _n	+19° 17' 23".6	0.606	+3 ^s 34 +30".2	1
28	7 27 48	-0 18.70	-2 29.5	8	21 20 1.11	9.177 _n	+18 48 50.3	0.608	+3.35 +30.2	2
29	11 18 49	-1 55.98	-1 32.4	6	21 20 55.52	9.435	+18 15 43.6	0.647	+3.33 +30.2	3
Ott. 11	8 55 16	+2 31.59	+3 27.6	12	21 33 56.53	8.914	+12 26 40.3	0.682	+3.24 +29.7	4
20	7 43 1	-0 34.96	-0 19.5	12	21 47 41.61	7.997 _n	+ 8 10 7.5	0.727	+3.22 +28.8	5
Nov. 6	6 16 42	+1 55.73	-3 32.6	8	22 21 16.72	9.025 _n	+ 1 14 15.4	0.789	+3.16 +26.3	6
7	6 10 38	-3 18.28	-0 19.1	8	22 23 29.28	9.055 _n	+ 0 53 44.2	0.791	+3.18 +26.1	7
8	6 4 6	-2 5.56	-2 34.0	8	22 25 42.93	9.086 _n	+ 0 33 36.2	0.794	+3.17 +26.0	8
10	5 53 0	+1 32.83	-5 20.6	8	22 30 16.01	9.131 _n	- 0 4 57.7	0.798	+3.15 +25.7	9
12	5 47 9	+0 9.94	-1 29.9	8	22 34 53.02	9.145 _n	- 0 41 37.9	0.803	+3.15 +25.3	10
14*	6 12 57	+0 33.39	+3 20.0	8	22 39 38.14	8.951 _n	- 1 16 53.8	0.807	+3.14 +24.9	11
14	7 8 50	+0 38.20	+2 41.0	8	22 39 42.95	8.054	- 1 17 32.8	0.807	+3.14 +24.9	11
15	6 31 16	+2 7.24	-1 25.3	8	22 42 2.12	8.731 _n	- 1 33 36.2	0.809	+3.14 +24.8	12
15*	7 35 3	+2 14.47	-2 8.4	8	22 42 9.35	8.786	- 1 34 19.3	0.809	+3.14 +24.8	12
16	5 54 32	+1 41.19	+2 29.3	8	22 44 22.18	9.055 _n	- 1 49 13.5	0.810	+3.14 +24.6	13
18*	6 6 36	+1 58.90	-5 50.4	8	22 49 14.09	8.953 _n	- 2 20 2.6	0.814	+3.14 +24.2	14
18	10 2 35	+3 59.11	+2 51.0	8	22 49 37.49	9.479	- 2 22 24.0	0.809	+3.14 +24.4	15
20	10 11 43	-0 8.92	-1 19.1	8	22 54 31.82	9.500	- 2 51 3.3	0.811	+3.14 +23.8	16
21	9 55 3	+0 8.97	+0 27.7	8	22 56 58.99	9.473	- 3 4 22.4	0.813	+3.15 +23.7	17
Dic. 12	6 9 36	-1 12.38	+6 40.3	16	23 50 2.56	8.378 _n	- 5 59 4.0	0.838	+3.16 +19.5	18
13	6 7 20	+0 44.39	+3 2.1	8	23 52 37.65	8.408 _n	- 6 2 58.0	0.839	+3.15 +19.4	19
18	5 57 24	+0 40.33	+2 39.9	8	0 5 32.57	8.497 _n	- 6 16 3.4	0.840	+3.15 +18.5	20
Genn. 4	5 54 2	+4 29.08	-6 46.1	8	0 49 10.46	7.696	- 6 3 20.4	0.839	+0.12 - 4.4	21
6	6 11 5	-4 31.33	-0 31.4	8	0 54 16.83	8.613	- 5 57 2.3	0.838	+0.18 - 5.2	22
20	6 33 8	-1 33.18	+1 11.6	12	1 29 21.33	9.035	- 4 52 17.0	0.831	+0.19 - 7.2	23
Febb. 6	6 57 15	+3 52.50	-6 26.5	8	2 10 47.79	9.299	- 3 2 28.5	0.817	+0.18 - 8.9	24
7	6 57 8	+6 16.65	+0 39.5	6	2 13 11.94	9.303	- 2 55 22.6	0.816	+0.18 - 9.0	24
8	6 50 26	+1 37.30	-2 58.6	8	2 15 34.65	9.285	- 2 48 24.7	0.815	+0.19 - 9.2	25
10	6 49 15	+1 17.20	+3 53.9	8	2 20 20.75	9.293	- 2 34 12.4	0.814	+0.19 - 9.5	26
11	7 4 24	+4 18.14	-0 38.0	8	2 22 45.06	9.347	- 2 27 57.9	0.813	+0.17 - 9.4	27
12	7 6 42	-1 43.45	-3 43.3	8	2 25 7.96	9.358	- 2 19 48.9	0.812	+0.20 - 9.8	28
Mar. 7	7 36 31	+1 6.69	-5 1.7	8	3 18 48.41	9.502	+ 0 25 1.1	0.796	+0.14 -11.5	29
13	7 50 17	+0 58.02	-0 48.4	8	3 32 30.08	9.536	+ 1 5 6.6	0.793	+0.11 -11.8	30
14	7 40 22	+1 29.27	-1 39.5	8	3 34 44.43	9.525	+ 1 11 46.4	0.792	+0.10 -11.9	31
15	7 53 1	+3 45.87	+4 50.3	8	3 37 1.02	9.544	+ 1 18 16.2	0.792	+0.09 -11.9	31
16	7 54 59	-5 49.19	+2 2.0	8	3 39 17.75	9.548	+ 1 24 23.8	0.792	+0.13 -12.3	32
17	7 51 7	-3 34.47	+8 16.9	8	3 41 32.46	9.546	+ 1 30 38.7	0.792	+0.12 -12.3	32

Posizioni medie delle stelle di comparazione.

*	α 1884.0	δ 1884.0	Autorità	*	α 1884.0	δ 1884.0	Autorità
1	21 ^h 16 ^m 43 ^s 28	+19° 18' 31".2	1 Pegasi. Berl. Jahrb.	11	22 ^h 39 ^m 15 ^s 61	- 1° 20' 38".7	Schjell. 9307
2	21 20 16.46	+18 50 49.6	BB. VI +18°47'89	12	22 39 51.74	- 1 32 35.7	Glasg. 5936
3	21 22 48.17	+18 16 45.8	Rü. 9198	13	22 42 37.85	- 1 52 7.4	Sant ₃ 1298
4	21 31 21.70	+12 22 43.0	BB. VI +12°46'50	14	22 47 12.05	- 2 14 36.4	Sant ₃ 1303
5	21 48 13.35	+ 8 9 58.2	W ₁ 1077 e 1095	15	22 45 35.24	- 2 25 39.4	Glasg. 5970
6	22 19 17.83	+ 1 17 21.7	W ₁ 375	16	22 54 37.60	- 2 50 8.0	W ₁ 1110
7	22 26 44.38	+ 0 53 37.2	W ₁ 525	17	22 56 46.87	- 3 5 13.8	Lam ₃ 4700
8	22 27 45.32	+ 0 35 44.2	Schjell. 9225	18	23 51 11.78	- 6 6 3.8	W ₁ 1016
9	22 28 40.03	- 0 0 2.8	Sant ₃ 1281	19	25 51 50.11	- 6 6 19.5	W ₁ 1029
10	22 34 39.93	- 0 40 33.3	Schjell. 9277	20	0 4 49.09	- 6 19 1.8	W ₁ 47

*	α 1885.0	δ 1885.0	Autorità
21	0 ^h 44 ^m 41 ^s .26	—5° 56' 29".9	Sant ₂ Zona III
22	0 58 47.98	—5 56 25.7	W ₁ 1003
23	1 30 54.32	—4 53 21.4	Schjell. 485
24	2 6 55.11	—2 55 53.1	Glasg. 485
25	2 13 57.16	—2 45 16.9	W ₁ 187
26	2 19 3.36	—2 37 56.8	Struve P.M. 234

*	α 1885.0	δ 1885.0	Autorità
27	2 ^h 18 ^m 26 ^s .75	—2° 26' 10".5	W ₁ 266
28	2 26 51.21	—2 15 55.8	Sant ₃ 199
29	3 17 41.58	+0 30 14.3	Schjell. 989
30	3 31 31.95	+1 6 6.8	W ₁ 549
31	3 33 15.06	+1 13 37.8	BB. VI +1°640
32	3 45 6.81	+1 22 34.1	Glasg. 902

Le tre osservazioni del 14, 15 e 18 Novembre, delle quali la data è segnata coll'asterisco, sono state fatte dal Dr. Porro. Le osservazioni del Febbrajo e del Marzo sono state in generale alquanto difficili, quelle del 13 e del 14 Marzo sono segnate come meno sicure delle altre.

Reale Osservatorio di Brera in Milano, 1885 Giugno 15.

G. V. Schiaparelli.

Vermischte Nachrichten.

Photographie von Himmelskarten in der Milchstrasse. Ueber die neuesten sehr bemerkenswerthen Erfolge der Herren Paul und Prosper Henry in der Himmelsphotographie macht der Director der Pariser Sternwarte, Contreadmiral Mouchez, in der Sitzung der Akademie vom 15. Juni d. J. folgende interessante Mittheilung:

»Le nouvel appareil de photographie céleste de MM. Henry est entièrement terminé depuis quelques jours, et nous avons pu profiter du beau temps actuel pour obtenir de magnifiques photographies dans la Voie lactée.

Dans le cliché présenté aujourd'hui à l'Académie, on peut compter 5000 étoiles environ de la 6^e à la 15^e grandeur, comprises dans une étendue de 2° 15' en ascension droite et 3° en déclinaison.

Pour répondre à la juste objection de M. Fizeau sur la possibilité de confondre des accidents de la plaque avec des étoiles, il a été fait trois poses successives d'une heure chacune en faisant chaque fois mouvoir la lunette de 5". Chaque étoile est donc représentée trois fois, formant un petit triangle de 5" de côté.

Pendant trois heures consécutives, l'astronome a dû conserver l'oeil et la main à la lunette pour la maintenir rigoureusement fixée sur ce même point du ciel.

Avec un microscope grossissant vingt ou trente fois, tous les détails de cette photographie ressortent avec une grande netteté.

Ce résultat très remarquable fait disparaître les derniers

doutes qu'on pouvait conserver sur la possibilité d'entreprendre aujourd'hui la Carte de toute la voûte céleste, en y introduisant à très peu près toutes les étoiles visibles avec les plus forts instruments. A l'aide de semblables clichés, l'astronome pourra continuer à explorer et à étudier le ciel dans son cabinet, avec un simple microscope, quand le temps couvert ne lui permettra pas d'observer.

Pour représenter les 41000° superficiels de la voûte céleste, il faudrait 6000 clichés semblables formant 1500 de nos Cartes écliptiques.

En admettant que six ou huit observatoires bien situés dans les deux hémisphères s'entendissent pour entreprendre ce travail, et que chacun d'eux fit 150 ou 200 clichés par an, une Carte complète du ciel, contenant plus de vingt millions d'étoiles jusqu'à la 14^e et la 15^e grandeur, pourrait être exécutée en moins de cinq à six ans.

Ce serait certainement l'oeuvre astronomique la plus considérable et la plus importante qui aurait jamais été exécutée, et qui léguerait aux astronomes de l'avenir un état très exact du Ciel à la fin du XIX^e siècle, sans erreur ni omission possibles.

L'observatoire de Paris est prêt à entreprendre sa part de ce travail avec le grand appareil photographique de 0.34 d'ouverture, que viennent de construire MM. Henry et Gautier. Nous allons l'utiliser, en attendant, à continuer la Carte écliptique.

Inhalt:

Zu Nr. 2671. Chas. H. Kummell, On the determination of the shortest distance between two points on a spheroid. 97. — Aufforderung betreffend Beobachtungen des Cometen 1884 III (Wolf). 107. — G. V. Schiaparelli. Osservazioni della Cometa 1884 III (Wolf). 109. — Vermischte Nachrichten. 111.