

Stern Nr. 50, obgleich mit Mühe, sehen können, als er in einer gewissen Entfernung vom Monde war, aber ich habe ihn verloren, als er sich dem Rande des Mondes näherte. Für Nr. 45 steht ebenfalls dieses Verschwinden ausser Zweifel. Die Ursache davon wird die Ermüdung des Auges oder

das Licht des verdunkelten Mondes sein, der noch in seinen kleinsten Einzelheiten sichtbar war. Die Farbe der Mondscheibe war ziegelroth und ging gegen die Grenze des Schattens in grünblau über. Die mit einem (!) versehenen Beobachtungen sind am genauesten bestimmt.

Nr.	Gr.	Ph.	M. Greenw. nach Circul.	Zeit der Bedeckung beobachtet
30	9.5	E	11 ^h 4 ^m 7	11 ^h 4 ^m 22 ^s 8 !
32	9.4	E	7.8	7 29.3 !
28	9.4	E	25.5	25 37.9 – 38 ^s 5
36	9.3	E	26.3	26 47.7 – 48.3
29	9.4	E	31.4	30 55.0 (?)
34	9.2	E	41.1	40 47.9 !
45	9.3	E	11 49.0	11 48 40.2 – 41.2

Odessa, 1899 März 21.

Nr.	Gr.	Ph.	M. Greenw. nach Circul.	Zeit der Bedeckung beobachtet
46	9.3	E	11 ^h 58 ^m 9	11 ^h 58 ^m 58 ^s 6 !
34	9.2	A	12 3.3	12 3 45 – 49 ^s
29	9.4	A	13.1	12 38.3
28	9.4	A	15.6	15 25 – 30
30	9.5	A	23.3	23 19.5 – 20 ^s 5
32	9.4	A	27.7	28 7.8 !
39	9.2	A	12 37.6	12 37 18 – 19

A. Hansky.

Période de l'étoile variable du type Algol BD. +45°3062.

Le 21 mai 1899, depuis 10^h 9^m jusqu'à 13^h 20^m, t. m. de Moscou, M. Blajko a observé l'étoile variable dont la découverte a été annoncée dans le No. 3567 et a constaté que son éclat s'était accru de 9.6 jusqu'à 8.6 magn. Le minimum était déjà passé et probablement avait eu lieu vers 7^h. Celui du 7 mai a été à 13^h 24^m; enfin, la plaque photographique du 20 mai 1898, sur laquelle l'étoile a été découverte, la donne si faible, qu'évidemment le minimum

était arrivé pendant l'exposition et M. Blajko le suppose le 20.5 ± 0.1 mai.

Toutes ces données et plusieurs moments notés où l'éclat était normal portent M. Blajko à conclure que la période est probablement de 4^d 57² = 4^d 13^h 44^m, la durée de la variation de 13^h, environ, et la diminution d'éclat de 2.5 ou de 3 magn.

Prof. W. Ceraski.

Ueber die Helligkeit des Cometen 1899 a (Swift).

Die meist um 14^h mit einem Opernglase angestellten Beobachtungen haben die folgenden Helligkeitsschätzungen des Cometen ergeben: Mai 7 Grösse 3^m 0, Mai 10 4^m 0, Mai 13 4^m 3, Mai 14 4^m 6. Trotz der diesen Zahlen anhaftenden Unsicherheiten ist die Helligkeitsabnahme des Cometen nicht zu verkennen und auch der Schweif erschien am 14. Mai

trotz klarer Luft, wenn auch nicht wesentlich kürzer, so doch lichtschwächer als am 7. Mai. Der Comet war somit Anfang Mai wesentlich heller, und dürfte gegen Ende Mai schon wesentlich schwächer sein, als die im März beobachteten Helligkeitszahlen auf Grund der Formel $1:r^2\Delta^2$ erwarten liessen.

Wien, k. k. Sternwarte, 1899 Mai 15.

J. Holetschek.

Beobachtungen des Cometen 1899 a (Swift).

1899	M. Z. Bamberg	$\Delta\alpha$	$\Delta\delta$	s, p	α app.	δ app.	*
Mai 16	13 ^h 3 ^m 20 ^s	– 1 ^m 59 ^s 30	+ 5' 45" 0	4, 4	22 ^h 52 ^m 45 ^s 13	+ 40° 26' 13" 3	1
16	13 27 22	+ 1 15.71	– 20 4.2	4, 4	22 52 36.27	+ 40 27 42.5	2

Mittlere Oerter der Vergleichsterne für 1899.0.

* 1	22 ^h 54 ^m 42 ^s 98	+ 1.45	+ 40° 20' 31" 0	– 2.7	AG. Bonn 17314
* 2	22 51 19.11	+ 1.45	+ 40 47 49.4	– 2.7	AG. Bonn 17245

Beob. E. Hartwig. Der scheibenförmige Kern liegt stark excentrisch in der Coma, die 3' Durchmesser hat. Ein Schweif ist im P. W. 262° bis zu einem Abstände von 20' von der Coma erkennbar.

Pianeta (354) Eleonora. Corr. dell' effemeride (Veröff. R. I. Nr. 9): Maggio 18 +0°5 – 3'2 G. Ciscato.

Inhalt zu Nr. 3571-72. C. Buschbaum, L. Steiner. Definitive Bahnbestimmung des Cometen 1854 IV. 321. — H. Kobold. Beobachtungen von Cometen und Planeten. 343. — G. Celoria, M. Rajna. Osservazioni della Cometa 1899 a (Swift). 347. — L. Courvoisier. Beobachtungen des Cometen 1899 a (Swift). 349. — A. Hansky. Beobachtung der totalen Mondfinsterniss 1898 Dec. 27. 349. — W. Ceraski. Période de l'étoile variable du type Algol BD. +45°3062. 351. — J. Holetschek. Ueber die Helligkeit des Cometen 1899 a (Swift). 351. — E. Hartwig. Beobachtungen des Cometen 1899 a (Swift). 351. — Pianeta (354) Eleonora. 351.