Beobachtungen des Cometen 1889... (Barnard 1888 Sept. 2).

1888	Mittl. Ortszt.	$\Delta\alpha$	$\Delta\delta$	Vgl.	α app.	$\log p\Delta$	δ app.	$\log p\Delta$	Red. ad l. app.
------	----------------	----------------	----------------	------	---------------	----------------	---------------	----------------	-----------------

Am 12 inch. Aequatoreal der Sternwarte des Herrn Dr. *B. von Engelhardt* in Dresden.

Oct. 1 | 13^h 21^m 9^s | -1^m 34^s 07 | + 1' 58".4 | 24.8 | 6^h 39^m 2^s 10 | 9.543_n | + 8° 30' 50".8 | 0.811 | +1.41 | +0.1

Fadenmikrometer. — Verwaschene und unruhige Bilder. Die Helligkeit des Cometen hat nur wenig zugenommen. Die ovale helle Verdichtung, welche im PW. von etwa 160° liegt, ist sehr körnig, wodurch der Kern vielfach erscheint. Bei verstärkter Fadenbeleuchtung sieht man nur einen sternartigen Kern 10.5 Grösse. Die Nebelhülle hat einen Durchmesser von 3'. In derselben stand ein Stern 12. Grösse, welcher dem Kern nördlich voranging.

Am Refractor der Sternwarte in Hamburg von Dr. *W. Luther*.

Oct. 1 | 13 54 25 | -1 36.71 | + 1 47.8 | 20.4 | 6 38 59.45 | 9.488_n | + 8 30 40.2 | 0.821 | +1.40 | +0.1

Luft gut. Kern 10. Grösse.

Vergleichstern (1888.0):

$$\alpha = 6^h 40^m 34^s.76 \quad \delta = +8^\circ 28' 52''.3 \quad \text{Glasg. 1647.}$$

Ephemeride des Cometen 1888... (Brooks Aug. 7). (Fortsetzung zu A. N. 2855.)

12^h M. Z. Berlin.

1888	α	δ	$\log r$	$\log \Delta$	H	1888	α	δ	$\log r$	$\log \Delta$	H
Oct. 15	16 ^h 14 ^m 43 ^s	+5° 57'.4	0.1983	0.3265	0.19	Oct. 29	16 ^h 47 ^m 54 ^s	-0° 14'.1			
17	19 50	4 57.6				31	52 12	0 59.0	0.2510	0.3889	0.11
19	24 49	4 0.1	0.2120	0.3427	0.17	Nov. 2	16 56 26	1 42.0			
21	29 38	3 4.8				4	17 0 33	2 23.2	0.2633	0.4034	0.10
23	34 22	2 11.9	0.2254	0.3585	0.15	6	4 36	3 2.7			
25	38 58	1 21.8				8	8 35	3 40.6	0.2753	0.4172	0.09
27	43 28	+0 32.8	0.2384	0.3739	0.13	10	12 30	4 17.0			
29	16 47 54	-0 14.1				12	17 16 21	-4 51.8	0.2870	0.4306	0.08

Kiel 1888 Oct. 4.

J. Möller.

Sur l'aberration systématique.

Dans ma réponse à M. Battermann (A. N. 2844), j'ai affirmé qu'il était possible de déduire la vitesse systématique de la composante des positions moyennes d'un grand nombre d'étoiles, déterminées à deux instruments séparés par un intervalle de temps considérable, en tenant compte des effets de l'aberration systématique à ces deux instruments.

C'est une erreur. L'influence de l'aberration systématique sur la position moyenne d'une étoile est absolument constante, comme M. Thewis l'a déjà fait remarquer (Bull. Astr. Mars 1887).

L'erreur signalée provient de ce que je n'avais pas

développé les termes symboliques par lesquels j'avais exprimé l'aberration systématique dans mon traité des réductions stellaires.

En les développant, j'ai trouvé que tous les termes qui renferment la seule aberration systématique disparaissent identiquement.

Cette dernière ne peut être déterminée, indépendamment de la parallaxe, qu'au moyen des termes périodiques du second ordre qui proviennent de sa combinaison avec l'aberration annuelle. Mais ceci exigerait des observations d'une bien grande précision.

Bruxelles 1888 Septembre 18.

F. Folie.

Inhalt:

Zu Nr. 2860. *W. W. Campbell*. Definitive Determination of the Orbit of Comet 1885 III. 49. — *G. Rayet*. Observations faites à l'Equatorial de 14 pouces de l'Observatoire de Bordeaux. 59. — *C. F. W. Peters*. Beobachtungen des Cometen 1888... (Brooks Aug. 7). 61. — *L. J. Gruy*. Positions de la comète 1889... (Barnard 1888 Sept. 2). 61. — Beobachtungen des Cometen 1889... (Barnard 1888 Sept. 2) in Dresden und Hamburg. 63. — *J. Möller*. Ephemeride des Cometen 1888... (Brooks Aug. 7). 63. — *F. Folie*. Sur l'aberration systématique. 63.