Bestätigung der Veränderlichkeit einiger neu entdeckten Variabeln.

Im folgenden erlaube ich mir die Ergebnisse meiner im letzten Winter angestellten Beobachtungen einiger neuen Veränderlichen mitzuteilen. Sämtliche Sterne wurden so andauernd verfolgt, daß die in den Reihen entstandenen Lücken sehr selten mehr als 10 Tage betragen.

28.1907 Ursae majoris. Der Stern war nach mehreren Schätzungen Ende September 1908 nahe an der Sichtbarkeitsgrenze des Fernrohrs (12^m-13^m). Zwei nur undeutlich getrennte Maxima sind beobachtet 1908 Okt. 25 (10^m5) und 1909 Febr. 16 (10^m4). Schnelle Helligkeitsabnahme von März 9 bis April 1. April 6 bei sehr klarem Himmel war der Stern kaum sichtbar ($<12^m0$). Verbindet man diese Daten mit den A. N. 4272 mitgeteilten, so wird eine unregelmäßige Lichtänderung sehr wahrscheinlich. Gute Vergleichsterne gestatten sichere Schätzungen.

10.1908 Lacertae. Der Stern war von 1908 Sept. 4 bis Nov. 11 sehr schwach ($<11^m5$). Von da an begann die Aufhellung, und sein Licht war beim Maximum 1909 Jan. 20 etwa 0^m1 heller als BD +43°4150 (8^m9). Scharfe Maximumkurve. Bei der letzten Schätzung April 15 war der Stern wieder zur Größe 11^m5 gesunken. Gute Vergleichsterne.

54.1908 Geminorum. Maxima sind beobachtet 1908 Okt. 22, Dez. 12, 1909 Jan. 24, März 9, Minima 1908 Nov. 17, Dez. 26, 1909 Febr. 21, April 1. Genäherte Elemente:

$$\text{Max.} = 2418237 + 46^d \cdot E. \quad \text{Ampl. } 8^m4-9^m1.$$

Dombaas, 1909 April 30.

59.1908 Ursae majoris. Min. (10^m0) 1908 Okt. 25. Max. [8^m8 , etwa $0^m2 > \text{BD} +65^\circ615$ (9^m0)] 1909 Febr. 20. Der Stern näherte sich wieder dem Min. April 15. Die Maximumkurve wurde gut durchbeobachtet.

12.1908 Andromedae. Maximum 1908 Sept. 11 [$= \text{BD} +40^\circ4558$ (9^m0)], Nov. 3 (8^m8), 1909 Febr. 5 (8^m9); Min. 1908 Okt. 21 (9^m9), Dez. 28 (10^m6), 1909 April 17 (10^m7). Unregelmäßige Periode höchst wahrscheinlich. Viele schnelle, recht beträchtliche Schwankungen wurden beim letzten Abstieg bemerkt.

122.1907 Cygni. Max. (7^m0) Mitte Jan. 1909. Min. (8^m2) Mitte April $\pm$. Periode wahrscheinlich etwa 15 Monate. (A. N. 4272).

130.1907 Pegasi. Schwach sichtbar (12^m0) 1908 Sept. 23 und 25. Nachher bis 1909 Jan. 13 unsichtbar ($<13^m0$). Von Jan. 13 bis Febr. 23 rascher Anstieg bis zur Größe 10^m5 . Diese Schätzungen in Verbindung mit den A. N. 4272 mitgeteilten lassen eine etwa einjährige Periode vermuten.

142.1908 Cassiopeiae. Der Stern wurde 1908 Nov. 29 unsichtbar und war noch 1909 April 17 außerhalb der Sichtbarkeitsgrenze (A. N. 4277).

17.1908 Persei. Der Stern, der nach der Entdeckungsanzeige A. N. 4271 1908 August 9^m5 geschätzt wurde, hat nachher allmählich an Lichtstärke abgenommen und wurde 1909 Mitte April $<11^m5$ geschätzt.

S. Enebo.

Photographische Aufnahmen von kleinen Planeten.

Objekt	M.Z. Kgst.	α 1909.0	δ 1909.0	Gr.	Bb.
1909 April 15.					
(624) Hektor	11^h48^m9	13^h17^m6	$-25^\circ49'$	13.5	W
1909 April 19.					
(624) Hektor	10 25.4	13 15.2	$-25^\circ38'$	13.5	W
Die beiden Beobachtungen sind in richtiger Fassung aus A. N. 4320 und 4321 wiederholt.					
1909 Mai 9.					
1909 GW	10 43.2	12 12.7	$+10^\circ49'$	12.3	K
(498) Tokio	"	12 20.1	$+11^\circ34'$	12.3	"
(76) Freia	10 49.9	12 54.5	$-6^\circ15'$	12.2	L

K = A. Kopff, L = W. Lorenz, W = M. Wolf.

Astrophys. Institut Königstuhl-Heidelberg, 1909 Mai 13.

M. Wolf.

Objekt	M.Z. Kgst.	α 1909.0	δ 1909.0	Gr.	Bb.
(161) Athor	10^h49^m9	12^h54^m7	$-8^\circ48'$	11.8	L
(37) Fides	"	13 8.1	$-8^\circ56'$	11.0	"
Tägl. Bew.: GW $-0^m5 -6'$, (498) $-0^m3 -2'$, (76) $-0^m5 +4'$, (161) $-0^m8 +2'$, (37) $-0^m6 +4'$.					
1909 Mai 11.					
1909 GY (neu)	10 28.0	14 18.7	$-19^\circ13'$	13.5	K
(403) Cyane	12 55.5	15 7.9	$-21^\circ31'$	12.0	"
(615) [1906 VR]	"	15 12.2	$-20^\circ55'$	12.2	"
(66) Maja	"	15 21.4	$-21^\circ45'$	13.0	"
Tägl. Bew.: GY $-0^m5 0'$, (403) $-0^m9 +6'$, (615) $-0^m9 +3'$, (66) $-0^m9 +2'$.					

Zur Kosmogonie. Telegramm von Prof. T. J. J. See vom 11. Mai: Have rigorously demonstrated satellites were all captured. Paper follows.

Inhalt zu Nr. 4323. R. T. A. Innes. On some applications of Jacobi's Theta-functions. 33. — O. Fröhlich. Beobachtungen von Doppelsternen. 35. — L. Pracka. Beobachtungen von veränderlichen Sternen. 37. — J. Hackenberg. Über die störende Wirkung kosmischer Massen und das Widerstand leistende Medium. 41. — M. Simonin. Observations de la planète 1908 EP. 43. — J. Krasowski. Ephéméride de la planète (163) Erigone. 45. — W. Krebs. Der rötliche Ton des aschgrauen Mondschimmers. 45. — S. Enebo. Bestätigung der Veränderlichkeit einiger neu entdeckten Variablen. 47. — M. Wolf. Photographische Aufnahmen von kleinen Planeten. 47. — T. J. J. See. Zur Kosmogonie. 47.