is about ten times as rapid as the corresponding decrease. In general, it may be stated that the length of periods and the form of light curves are similar to those of many of the variables in Messier 5, and in ω Centauri (Astrophysical

Journal, Vol. X, 255). It will be noted that the periods of these three stars in Messier 3 are about one half a day. Several other variables in this cluster appear to have approximately the same period.

Harvard College Observatory, 1900 June 18.

Edward C. Pickering.

Osservazioni del pianeta (433) Eros.

1900	T.m. Roma	$\Delta\alpha$	$\Delta\delta$	Cf.	Gr.	α app.	$\log p.\Delta$	δ app.	$\log p.\Delta$	Red. ad l. app.	*
Lugl. 17	14 ^h 28 ^m 6 ^s	-0 ^m 7 ^s 69	-3' 1" 5	..	12.2	1 ^h 14 ^m 16 ^s 22	9.523 _n	+18° 1' 26" 5	0.621	+3 ^s 02 +12" 6	1
21	12 30 1	+1 57.90	-2 37.8	24.6	12.2	1 20 39.70	9.650 _n	+19 16 42.2	0.692	+3.15 +12.8	2

Posizioni medie delle stelle di confronto.

*	α 1900.0	δ 1900.0	Autorità
1	1 ^h 14 ^m 20 ^s 89	+18° 4' 15" 4	AG. Berlin A. 375
2	1 18 38.65	+19 19 7.2	AG. Berlin A. 398

Nota.

La correzione all'effemeride in A. N. 3643 è Luglio 17: +4^s 65: +26" 7 e Luglio 21: +5^s 14 +30" 3. Dall'osservazione di Denver del 27 Maggio (A. N. 3642, 3647), la quale dava la correzione all'effemeride di +4^s 14 +33" 0,*) dovevasi avere al 17 Luglio +7^s 53 +44" 1 e al 21 Luglio +7^s 97 +44" 6 (A. N. 3650). In realtà la correzione all'effemeride è più piccola, e però le correzioni proposte in A. N. 3650 dovranno attualmente moltiplicarsi per $\frac{2}{3}$ circa fino a un conteggio ulteriore basato sopra le attuali osservazioni, che saranno sicure.

Roma, 1900 Luglio 23.

E. Millosevich.

*) Wenn man annehmen dürfte, dass die in A. N. 3642 und 3647 mitgetheilten Beobachtungszeiten schon die Verminderung durch die Aberrationszeit enthalten, so würde man für Mai 27 als Correction der Ephemeride +3^s 00 +22" 1 erhalten, also einen Werth, der demjenigen, welchen die gegenwärtigen Beobachtungen verlangen, genau entspricht. Kr.

Beobachtungen des Planeten (433) Eros

am 18-zöll. Refractor der Kais. Universitätssternwarte zu Strassburg von Dr. H. Kobold.

1900	M. Z. Str.	$\Delta\alpha$	$\Delta\delta$	Vgl.	Gr.	α app.	$\log p.\Delta$	δ app.	$\log p.\Delta$	Red. ad l. app.	*
Juli 20	12 ^h 8 ^m 7 ^s	+3 ^m 30 ^s 85	-8' 46" 6	15.6	12.0	1 ^h 19 ^m 1 ^s 56	9.606 _n	+18° 57' 21" 7	0.768	+3 ^s 12 +12" 8	1
21	12 22 0	-2 7.88	+10 39.0	15.6	—	1 19 2.88	9.600 _n	+18 57 30.1	0.759	+3.09 +12.7	2
21	11 52 26	+1 56.20	-2 51.8	20.8	—	1 20 37.98	9.611 _n	+19 16 28.2	0.775	+3.13 +12.8	3
23	11 59 17	-0 8.36	-2 50.9	12.4	—	1 23 52.41	9.609 _n	+19 55 13.2	0.765	+3.19 +12.7	4
23	12 6 22	-2 36.16	+3 27.8	15.6	—	1 23 52.95	9.607 _n	+19 55 17.7	0.760	+3.18 +12.6	5
24	12 26 12	-2 13.68	+1 7.0	20.8	—	1 25 30.82	9.597 _n	+20 14 57.5	0.744	+3.21 +12.6	6

Juli 21. Planet meist kaum zu erkennen wegen Dunst und Erhellung des Himmels durch Blitze.

Mittlere Oerter der Vergleichsterne.

*	α 1900.0	δ 1900.0	Autorität	*	α 1900.0	δ 1900.0	Autorität
1	1 ^h 15 ^m 27 ^s 59	+19° 5' 55" 5	AG. Berlin A. 381	4	1 ^h 23 ^m 57 ^s 58	+19° 57' 51" 4	AG. Berlin A. 422
2	1 21 7.67	+18 46 38.4	AG. Berlin A. 413	5	1 26 25.93	+19 51 37.3	AG. Berlin A. 436
3	1 18 38.65	+19 19 7.2	AG. Berlin A. 398	6	1 27 41.29	+20 13 37.9	AG. Berlin A. 447

Vergleichung der Beobachtungen mit der Ephemeride in A. N. 3643 (B — R).

1900	$\Delta\alpha$	$\Delta\delta$	1900	$\Delta\alpha$	$\Delta\delta$	1900	$\Delta\alpha$	$\Delta\delta$
Juli 20	+4 ^s 57	+29" 0	Juli 21	+4 ^s 72	+32" 2	Juli 23	+5 ^s 01	+29" 3
20	+4.95	+26.2	23	+4.94	+30.5	24	+5.14	+27.5

Strassburg, 1900 Juli 25.

H. Kobold.