

or two tenths of a magnitude, but the star is undoubtedly bright on this photograph, and it would seem as though the maximum following the date of this observation occurred

more than a day too early, unless the date of the photograph has been wrongly entered. The following are the concluded elements of variation.

Period	7.857 days	Minimum to maximum	2.1 days
Epoch of maximum	J. D. 2416370.88	Maximum to minimum	5.76 days
Maximum magnitude	8.79	Ratio increase to decrease	0.36
Minimum magnitude	9.50		

Future maxima should occur on Nov. 30.45; Dec. 8.31; Dec. 16.16; Dec. 24.02 and Dec. 31.88.

Hove, 1903 Nov. 23.

A. Stanley Williams.

### Notiz betr. var. 58.1903 Cygni.

Var. 58.1903 Cygni ist gleich AG. Lund 9780 und hat an den Beobachtungsdaten 1879 Okt. 25, 1893 Sept. 12, 14, 27, Okt. 2, 6 die Größenschätzungen 9.0, 8.9, 9.1, 9.2, —, 9.0. Erst eine Reduktion der Größenschätzungen der einzelnen Abende auf ein einheitliches System kann zeigen, ob wirklich die fünf Schätzungen alle dem Maximum nahe liegen. Da 1893 Okt. 2 die Größenschätzung fehlt und außerdem sowohl die RA. wie die Dekl. schlecht ist, könnte

man an eine besondere Lichtschwäche des Sternes an diesem Abend denken, wenn nicht im Journal »Nuages« stünde. Die Ausbeute der Meridianbeobachtungen dieses Veränderlichen ist also gering (wie gewöhnlich) und hat nur den Wert, jede Periodenlänge auszuschließen, die ein Minimum allzu nahe an ein unter den fünf Schätzungen vielleicht nachweisbares Maximum heranlegt.

Berlin-Friedenau, 1903 Okt. 9.

F. Ristenpart.

### Bedeckung des Sternes BD. —6°6191 durch Jupiter 1903 Sept. 19.

Ich erhielt die Depesche der Centralstelle kurz vor der angezeigten Sternbedeckung durch Jupiter am 19. September. Das Wetter war vollkommen klar und die Luft ziemlich ruhig trotz des tiefen Standes des Planeten. Die letzte Spur des Sternes sah ich im hiesigen großen Refraktor von 36 cm

Öffnung um 7<sup>h</sup> 29<sup>m</sup> 48<sup>s</sup> 5 M. Z. Upsala und würde glauben, daß dies nicht sehr unrichtig sein kann. Da die Zeit des Austrittes nicht vorausberechnet war, wurde diese Phase nicht beobachtet.

Upsala, 1903 Okt. 12.

N. C. Dunér.

### Seguito dell' effemeride del pianetino (487) Venetia

in seconda opposizione. (V. No. 3914).

12<sup>h</sup> t. m. Berlino.

1903	$\alpha$ vera	$\delta$ vera	$\log r$	$\log \Delta$	1903	$\alpha$ vera	$\delta$ vera	$\log r$	$\log \Delta$
Nov. 28	4 <sup>h</sup> 36 <sup>m</sup> 39 <sup>s</sup> 44	+ 9° 22' 29".3	0.393655	0.177374	Dic. 14	4 <sup>h</sup> 21 <sup>m</sup> 22 <sup>s</sup> 19	+ 9° 51' 52".5	0.395144	0.186548
30	34 42.02	9 24 13.2			16	19 38.11	9 57 53.7		
Dic. 2	32 44.06	9 26 37.9	0.394013	0.177802	18	17 58.18	10 4 24.8	0.395537	0.191816
4	30 46.45	9 29 32.4			20	16 22.88	10 11 25.1		
6	28 49.62	9 32 58.3	0.394381	0.179486	22	14 52.63	10 18 54.1	0.395942	0.198151
8	26 54.29	9 36 55.2			24	13 27.86	10 26 51.2		
10	25 0.88	9 41 23.5	0.394757	0.182414	26	12 9.00	10 35 15.9	0.396351	0.205426
12	4 23 10.02	+ 9 46 22.8			28	4 10 56.48	+10 44 7.6		

Dalle osservazioni di Roma C. R. risulta che la correzione all' effemeride per la data dell' opposizione sarà circa:

$$\Delta\alpha = +2^m.5 \quad \Delta\delta = +10'.6 \quad \text{Grandezza } 11.9.$$

Roma, R. Osservatorio al Collegio Romano, 1903 Nov. 19.

Dott. Emilio Bianchi.

(417) Suevia. Corr. dell' effemeride Veröff. R. I. 21: 1903 Nov. 23 — 1<sup>m</sup> 27<sup>s</sup> — 6'.2 Gr. 13.0. E. Millosevich.

Inhalt zu Nr. 3915. H. Struve. Über die Bedeckung des Sternes BD. —6°6191 durch Jupiter. 33. — L. Weinek. Einige am Morgen des 16. November 1903 in Prag beobachtete Leoniden. 41. — Kof. Beobachtungen des Planeten (63) Ausonia. 43. — A. Stanley Williams. New variable star 61.1903 Cygni. 43. — F. Ristenpart. Notiz betr. var. 58.1903 Cygni. 47. — N. C. Dunér. Bedeckung des Sternes BD. —6°6191 durch Jupiter 1903 Sept. 19. 47. — E. Bianchi. Seguito dell' effemeride del pianetino (487) Venetia. 47. — E. Millosevich. (417) Suevia. 47.