

Beobachtungen von RU = V13 Pegasi.

(Fortsetzung von A. N. 4566.)

Seit meinem letzten Berichte (A. N. 4566) wurden bis Februar 1914 162 Beobachtungen dieses interessanten Veränderlichen erhalten, welche ich hier kurz besprechen möchte. Wie früher werde ich zunächst für die mit den Maxima abwechselnden Perioden der Ruhe die Intervalle angeben, während welcher der Stern schwach (etwa = 12^m.4) war; es werden hierbei wieder die kleineren Lücken, welche sogar den kurzen Maxima keinen genügenden Raum bieten, ausgefüllt. Leider weist die Reihe der Beobachtungsabende diesmal mehrere größere Lücken auf, in welchen Maxima stattgefunden haben könnten.

J. D. 2419...	J. D. 2419...	J. D. 2419...
409-19	620-35	(Max. 954-969)
428-35	650-693	J. D. 2420...
(Max. 435-450)	710	002-19
504	719	(Max. 021-034)
514-24	731	058-75
533-48	739-58	091-99
559-61	766-786	108
572	795	120-30
593-609	891	144-53
(Max. 610-620)	899-944	166

Wie man sieht, wurden vier Maxima gesichert, für welche ich wieder die Schätzungen ausführlich mitteile:

J. D.	Schätzung	H	Bem.	J. D.	Schätzung	H	Bem.	J. D.	Schätzung	H	Bem.
2419...				2419...				2420...			
435.25	$v \sim$	< 11 ^m .3	℄, 1, 2, 3	611.43	$v \sim$, f. s. deutl.	< 12 ^m .0	℄	019.37	$g^{1/2} v$	12 ^m .45	1
437.25	$e 2 v?$	11.4?	2, 4, 5	616.49	v gesehen?	11.6?	℄, 8	023.51	$e 2 v 2 f$	11.45	
440.27	$v 2 e?$	11.0?	6		f vermutet			026.32	$v = e$	11.20	℄, 8
441.26	$c 5 v 1 e$	11.10	1, 2	617.43	$f 2 v?$	11.9?	℄, 4, 8	.42	$v = e$	11.20	℄, 1
.27	$c 6 v = e 4 f$	11.23	1, 7	620.46	$v = g?$	12.4?	℄	027.50	$v = e$	11.20	℄, 1
442.27	$v = e$ oder	11.26	8, 9	621.58	$v = g$	12.40	℄	030.34	$e 4 v = f 5 g$	11.73	℄, 8
	$e 1 v 3 f$			959.52	$c 1 v 5 e$	10.70		031.53	$f 3 v 2 g?$	12.1?	4, 8
444.27	$e = v 4 f$	11.25	1, 9	960.51	$c 1^{1/2} v 5 e$	10.74		032.34	$f 4 v 2 g$	12.17	4, 8
607.49	$v = g$	12.40	4	961.50	$c 5 v 3^{1/2} e$	10.95		035.51	$v = g$	12.40	℄, 1
608.53	$v 1 g$	12.30	4	965.51	$e 2 v 2 f$	11.45	℄, 4				

Bemerkungen. 1. Sehr klare Luft. — 2. Dämmerung. — 3. f unsichtbar, e gesehen. — 4. Nebelg. — 5. Stern e ziemlich gut sichtbar; v vermutet; f unsichtbar. — 6. Luft sehr schlecht; Nebelschleier; Bilder unruhig; Stern ziemlich niedrig; Stern e vermutet; v deutlich sichtbar. — 7. Bilder unruhig. — 8. Schwierig und unsicher. — 9. Stern niedrig.

Hier folgt noch eine Übersicht der in den letzten 4 Jahren beobachteten Maxima (Forts. von A. N. 4416). Die Kolumne n enthält die Zahl der Beobachtungen; H ist die maximale Helligkeit; unter Dauer ist zu verstehen, wie viele Tage der Veränderliche heller als 12^m.1 war.

Utrecht, 1914 Juli 11.

Nr.	n	J. D.	H	Typus	Dauer	Bem.
8	15	2419224?	11 ^m .2?	lang? anormal?	14 ^d	s. A. N. 4566
9	7	9439	11.1	lang	13	
10	7	9613	11.3?	kurz	7?	sehr unsicher
11	4	9960	10.8	lang? anormal?	14?	sehr hell
12	9	2420026	11.2	lang	12	

Sowohl Nr. 8 als auch das sehr helle Maximum Nr. 11, in dem RU Pegasi die Helligkeit 10^m.8, vielleicht sogar 10^m.7 erreichte, lassen es fraglich erscheinen, ob die Maxima nur zwei Typen angehören: vielleicht treten auch hier die bei SS Cygni schon lange bekannten anormalen Erscheinungen auf.

A. A. Nijland.

Observations de Planètes

faites à l'Observatoire d'Alger (Equatorial coudé de 32 cm) par M. Renaux.

1914	T. m. Alger	$\Delta\alpha$	$\Delta\delta$	Cp.	α app.	$\log p \cdot \Delta$	δ app.	$\log p \cdot \Delta$	Red. ad l. app.	*
349 Dembowska.										
Févr. 3	11 ^h 51 ^m 22 ^s	+0 ^m 9 ^s 24	+ 2' 12".7	8,8	11 ^h 28 ^m 11 ^s 38	9.501 _n	+13° 48' 22".2	0.582	+1 ^s 79 — 11".2	1
5	11 5 27	+0 27.36	— 3 7.2	8,8	11 27 10.01	9.571 _n	+13 56 29.8	0.602	+1.84 — 11.4	2
Mars 5	8 35 26	—0 7.91	+11 43.4	8,8	11 6 20.82	9.603 _n	+15 55 4.0	0.595	+2.35 — 11.1	3
187 Lamberta.										
Févr. 13	14 59 8	—0 5.92	— 9 37.1	8,8	12 14 59.41	8.556	+10 11 23.8	0.592	+1.79 — 14.0	4
Mars 17	10 6 10	—0 14.04	+ 3 35.8	8,8	11 51 5.32	9.400 _n	+10 53 21.9	0.604	+2.33 — 13.8	5