

<i>h</i>	<i>i</i>	<i>h</i>	<i>i</i>	<i>h</i>	<i>i</i>	<i>h</i>	<i>i</i>	<i>h</i>	<i>i</i>
0.135	0.102898	0.148	0.109626	0.161	0.116004	0.174	0.122060	0.187	0.127822
0.136	0.103428	0.149	0.110129	0.162	0.116481	0.175	0.122514	0.188	0.128254
0.137	0.103957	0.150	0.110629	0.163	0.116956	0.176	0.122965	0.189	0.128684
0.138	0.104483	0.151	0.111128	0.164	0.117429	0.177	0.123415	0.190	0.129113
0.139	0.105007	0.152	0.111624	0.165	0.117900	0.178	0.123863	0.191	0.129540
0.140	0.105529	0.153	0.112119	0.166	0.118370	0.179	0.124310	0.192	0.129965
0.141	0.106049	0.154	0.112611	0.167	0.118837	0.180	0.124755	0.193	0.130389
0.142	0.106566	0.155	0.113102	0.168	0.119303	0.181	0.125198	0.194	0.130811
0.143	0.107082	0.156	0.113590	0.169	0.119767	0.182	0.125640	0.195	0.131232
0.144	0.107595	0.157	0.114077	0.170	0.120229	0.183	0.126079	0.196	0.131651
0.145	0.108106	0.158	0.114562	0.171	0.120690	0.184	0.126518	0.197	0.132069
0.146	0.108615	0.159	0.115044	0.172	0.121148	0.185	0.126954	0.198	0.132485
0.147	0.109121	0.160	0.115525	0.173	0.121605	0.186	0.127389	0.199	0.132900
0.148	0.109626	0.161	0.116004	0.174	0.122060	0.187	0.127822	0.200	0.133313

Wien, 1908 März.

N. Herz.

### Über das Maximum von RV Andromedae im August 1907.

Die Bemerkung von Prof. A. Nijland in A. N. 4239 veranlaßt mich, hier meine Beobachtungen des Veränderlichen ausführlich mitzuteilen. Sie sind gelegentlich der Überwachung eines anderen Sterns mit dem 6-zölligen Sucher (Vergr. 29) angestellt worden und deshalb ziemlich sporadisch. Das Tagebuch enthält folgende Einträge:

1907	M. E. Z.	Bemerkungen
Juli 4	14 <sup>h</sup>	RV = $\alpha$ ganz unsicher, in Wolken, helle Dämmerung
6	14 15 <sup>m</sup>	$\alpha$ 2 RV RV orange, helle Dämmerung
16	11 48	$\alpha$ 2 RV matt
Aug. 6	12 40	$\alpha$ 2 RV
9	11 45	$\alpha$ 1-2 RV dunstig
11	10 50	$\alpha$ 0-1 RV
25	11	$b$ 2 RV ((, alles fast unsichtbar
	12	RV 3-4 $b$ » » » » (Refr.)
Sept. 26	10 30	$p$ 2 RV wegen Mond ganz unsicher

Vergleichsterne:

- $b$  = BD +47°575 9<sup>m</sup>0 (8<sup>m</sup>7)
- $a$  = BD +48°614 8<sup>m</sup>7 (9<sup>m</sup>0)
- $\alpha$  = BD +48°612 9<sup>m</sup>3 (9<sup>m</sup>4)
- $p$  = BD +48°620 9<sup>m</sup>4 (9<sup>m</sup>5).

Die eingeklammerten Werte sind die zur Reduktion auf Grund der Beobachtungen 1906-08 abgeleiteten Größen der Vergleichsterne. Die Größe von  $\alpha$  ist unsicher, ursprünglich habe ich die BD-Schätzung angenommen.

Die Beobachtungen selbst sind bei so schlechten Luftverhältnissen angestellt worden, daß ich mir nicht getraute, einen weiter liegenden Stern zur Vergleichung hinzuzuziehen, und deshalb nur den nächsten Stern nahm. Auch habe ich die Juli-Beobachtungen zu einem Mittelwert zusammengezogen, da sie doch sehr unsicher waren. Nun ist der lange Still-

stand auch durch die Beobachtungen von Prof. Nijland festgestellt worden, wodurch das Maximum gegen die ursprüngliche Deutung der Beobachtungen bedeutend verschoben wird. Ich leite nun ab:

J. D.	RV = 9 <sup>m</sup> 4 ±	(P - N)
7763	9.5	Nij. 7762 10 <sup>m</sup> 6 +1 <sup>m</sup> 1
7773	9.5	7770 10.5 +1.0
7778	9.45	7777 10.6 +1.1
7794	9.2	7795 10.1 +0.9
7797	9.1	7798 10.0 +0.9
7799	9.05	
7813	8.9(S)	7812 9.8 +0.9
7845	9.6	

Die Lichtkurve zeigt die von Prof. Nijland wahrgenommene Juli-Verzögerung, welche mit der neuen Stellung des Vergleichsterns  $\alpha$  in der Lichtskala das Maximum auf etwa 1907 Aug. 25 (8<sup>m</sup>9) verschiebt. Die Differenzen zeigen neben dem deutlichen Gang, der durch die Verschiedenheit der benutzten Instrumente wohl zu erklären ist, eine mittlere Differenz von 1<sup>m</sup>0.

Diese Differenz liegt offenbar in der Wahl des Systems der Vergleichsterne, ich habe die BD-Größen gewählt, nach denen der von Prof. Nijland benutzte Stern +48°613 = 9<sup>m</sup>0 sein sollte. Ich will bei der nächsten Erscheinung den Veränderlichen im Anschluß an das Potsdamer System photometrisch beobachten, um die Frage der absoluten Helligkeit zu entscheiden.

Herr Prof. *Hartwig* erlaubt mir seine zwei in der betreffenden Zeit angestellten, oben schon mit berücksichtigten Beobachtungen hier mitzuteilen:

• 1907 Juli 21 RV =  $\alpha$  und Aug. 7  $a$  = RV 2  $\gamma$   $\alpha$  wo  $\gamma$  den Stern BD +48°606 9<sup>m</sup>5 bedeutet.

Bamberg, Sternwarte, 1908 März 27.

Ladislav Pračka.

**Var. 31.1907 Aurigae.**

The variable star 31.1907 Aurigae was found to be bright, magnitude 10.5, on April 29 at 13<sup>h</sup> G. M. T. In the course of the next two hours, the increase, if any, was only slight. Observations were then stopped by clouds. At the last maximum it remained above the magnitude 12.5 for about 5 days.

Harvard College Observatory, Cambridge, Mass., 1908 April 30.

*Edward C. Pickering.*

**Une variable nouvelle 9.1908 Lyncis.**

Sur des plaques prises par M. S. Blažko, Mme. L. Ceraski a trouvé ce 5 mai une variable nouvelle dont voici les coordonnées approximatives:

$$1855.0 \quad \alpha = 6^h 27^m 50^s \quad \delta = +59^\circ 59'$$

$$1900.0 \quad \quad \quad 6 \ 31 \ 51 \quad \quad \quad +59 \ 57.$$

La discussion des clichés a fourni à M. Blažko les grandeurs suivantes:

Moscou, le 7 mai 1908.

1906 Janv. 28	11.5 gr.
Févr. 17	11.8
Mars 29	< 12 (invisible)
Avril 16	< 12
» 20	< 12

1907 Févr. 10	10.2
Mars 5	11.3
» 6	11.3
Avril 7	< 12 (invisible)
1908 Mars 30	9.0

Apparemment, la période est de 13-14 mois ou deux fois plus courte.

*Prof. W. Ceraski.*

**Beobachtungen des Kometen 1907 e**

am 12-zöll. Refraktor des Astronomischen Instituts zu Heidelberg-Königstuhl von *E. Przybyllok.*

1907	M. Z. Kgst.	$\Delta\alpha$ app.	$\Delta\delta$ app.	Vgl.	$\alpha$ 1907.0	$\log p.\Delta$	$\delta$ 1907.0	$\log p.\Delta$	*
Okt. 31	16 <sup>h</sup> 31 <sup>m</sup> 21 <sup>s</sup>	-0 <sup>m</sup> 36 <sup>s</sup> 22	-1' 21" 7	8x, 8y	7 <sup>h</sup> 2 <sup>m</sup> 50 <sup>s</sup> 69	8.000	+ 3° 12' 7".3	0.801	1
Nov. 2	16 39 6	-0 16.00	+1 0.8	8x, 8y	6 42 57.26	8.839	+ 5 56 59.6	0.781	3
4	14 58 32	-0 14.29	+9 26.8	8x, 8y	6 20 36.97	8.690 <sub>n</sub>	+ 8 55 42.8	0.754	4
8	15 45 22	+0 0.71	+1 13.0	8x, 8y	5 23 12.07	9.190	+15 50 33.8	0.695	5
11	9 12 54	+0 7.05	-5 25.2	8x, 8y	4 37 43.30	9.554 <sub>n</sub>	+20 21 46.2	0.723	7
23	6 34 31	-0 20.26	+2 34.8	8x, 8y	1 43 16.01	9.493 <sub>n</sub>	+28 28 29.9	0.594	8
30	9 58 30	+0 17.62	—	4x	0 49 6.33	9.281	—	—	9
30	10 15 18	—	+3 55.0	8y	—	—	+28 7 8.4	0.549	9

**Mittlere Örter der Vergleichsterne.**

*	$\alpha$ 1907.0	$\delta$ 1907.0	Autorität	*	$\alpha$ 1907.0	$\delta$ 1907.0	Autorität
1	7 <sup>h</sup> 3 <sup>m</sup> 26 <sup>s</sup> 91	+3° 13' 29".0	BD +3°1562, angeschl. an 2	5	5 <sup>h</sup> 23 <sup>m</sup> 11 <sup>s</sup> 36	+15° 49' 20".8	Anon. 10 <sup>m</sup> , angeschl. an 6
2	7 3 37.54	+3 22 45.5	AG Alb 2640	6	5 22 24.94	+15 47 46.2	AG Berl A 1529
3	6 43 13.26	+5 55 58.8	AG Lpz II 3233	7	4 37 36.25	+20 27 11.4	» B 1506
4	6 20 51.26	+8 46 16.0	» 2894	8	1 43 36.27	+28 25 55.1	AG Cbr E. 986
				9	0 48 48.71	+28 3 13.4	» 537

**Bemerkungen.**

Differential-Präzession und Aberration sind nicht angebracht.

Okt. 31. Der Komet gleicht einem verwaschenen Nebel, in dem bisweilen ein Kern etwa 14. Gr. aufzublitzen scheint; Komet ist sehr schwach und verträgt kaum Fadenbeleuchtung. Leichte Wolken.

Nov. 11. Durch Wolkenschleier beobachtet. Windstöße erschüttern das Fernrohr. Messung sehr unsicher.

Nov. 23. Wolkenschleier. Messung sehr unsicher.

Nov. 30. Die Beobachtung ist unvollständig, da der Komet schließlich nicht mehr zu sehen war.

Heidelberg, März 1908.

*E. Przybyllok.*

**Beobachtungen des Planeten 1908 BM.**

1908	M. Z. Düsseldorf	$\Delta\alpha$	$\Delta\delta$	Vgl.	Gr.	$\alpha$ app.	$\log p.\Delta$	$\delta$ app.	$\log p.\Delta$	Red. ad l. app.	*
Jan. 29	9 <sup>h</sup> 41 <sup>m</sup> 29 <sup>s</sup>	-1 <sup>m</sup> 9 <sup>s</sup> 49	-0' 4" 3	10	9 <sup>m</sup> 4	7 <sup>h</sup> 3 <sup>m</sup> 25 <sup>s</sup> 44	8.915 <sub>n</sub>	+8° 45' 13".5	0.773	+0 <sup>s</sup> 49 -4".7	1
März 2	11 44 10	+1 21.81	+0 1.1	6	10.7	6 55 56.55	9.466	+4 23 48.7	0.816	+0.21 -7.0	2
3	9 34 9	+1 11.36	+0 33.9	10	10.9	6 56 24.48	9.115	+4 19 50.0	0.807	+0.20 -7.0	3
22	9 40 9	+0 52.83	+1 19.2	10	11.0	7 12 36.12	9.345	+3 13 47.5	0.817	-0.02 -7.3	4
23	9 31 59	-3 29.26	-0 16.3	10	11.0	7 13 45.04	9.331	+3 10 54.0	0.817	-0.01 -7.3	5