

Vergleichsterne.

BD.	Bez.	Gr.	α 1855	δ 1855
-4°4676	<i>a</i>	9 ^m 6	18 ^h 55 ^m 26 ^s	-4° 38.3
-4.4666	<i>b</i>	9.7	18 54 5	-4 28.2
Anon.	<i>c</i>	10.2	18 54 16	-4 37.9
»	<i>d</i>	9.8	18 54 19	-4 48.4
»	<i>e</i>	10.2	18 54 22	-4 33.0
»	<i>f</i>	10.6	18 54 11	-4 38.3

Der Vergleichstern *a* befindet sich außerhalb des Bereiches der Karte von Wolf (A. N. 169.238). Die übrigen haben daselbst die folgenden Koordinaten (in mm) gegenüber dem Kartenmittelpunkt:

*	<i>x</i>	<i>y</i>
<i>b</i>	-3.5	-20
<i>c</i>	+2	-0.5
<i>d</i>	+4	+20
<i>e</i>	+5	-10
<i>f</i>	-1	+0.5

1905	J. P.	M. Z. Hbg.	Schätzungen	Gr.
Sept. 6	2417095	9 ^h 6	<i>a</i> 1 <i>N</i> , <i>b</i> 1 <i>N</i> , <i>N</i> 4 <i>c</i> , wol- kig und dunstig	9 ^m 77
» 10	099	11.8	<i>b</i> 2 <i>N</i> , <i>N</i> > > <i>c</i> , <i>N</i> kaum sichtbar	9.9:
» 12	101	10.6	<i>a</i> 1 <i>N</i> , <i>b</i> 0 <i>N</i> , unsicher, nebelig, ☽☽	9.7:
» 15	104	8.1	<i>a</i> 3 <i>N</i> , <i>b</i> 2 <i>N</i> , <i>N</i> 3 <i>c</i> , Far- be: 7°	9.90

1905	J. P.	M. Z. Hbg.	Schätzungen	Gr.
Sept. 17	2417106	8 ^h 5	<i>a</i> 4 <i>N</i> , <i>b</i> 3.5 <i>N</i> , <i>N</i> 3 <i>c</i> , <i>d</i> 3 <i>N</i> , <i>N</i> 4 <i>e</i>	9 ^m 97
» 18	107	7.7	<i>a</i> 4.5 <i>N</i> , <i>b</i> 4 <i>N</i> , <i>N</i> 2 <i>c</i> , <i>d</i> 3 <i>N</i> , <i>N</i> 2 <i>e</i>	10.05
» 21	110	7.7	<i>b</i> 4 <i>N</i> , <i>N</i> 1.5 <i>c</i> , <i>d</i> 3 <i>N</i> , <i>N</i> 1 <i>e</i> , zwischen Wolken	10.09
» 22	111	8.4	<i>N</i> 1.5 <i>c</i> , <i>d</i> 4 <i>N</i> , <i>e</i> 0 <i>N</i> , <i>N</i> 5 <i>f</i> , Farbe 5°5	10.14
» 26	115	8.7	<i>c</i> > <i>N</i> , <i>N</i> bei dunstiger Luft kaum sichtbar	< 10.2

Mitteilung von Hofrat Prof. *M. Wolf* in Heidelberg-Königstuhl vom 30. September.

» Von der Nova Aquilae habe ich gestern abend (1905 Sept. 29 8^h 53^m Kgst.) zwei Aufnahmen gemacht. Auf beiden schätze ich die Nova nach den jüngst benutzten Vergleichsternen (A. N. 4049) als 9.6 bis 9.7 Größe, sie ist also seit dem 17. September kaum mehr schwächer geworden.«

Zweite Mitteilung von Hofrat Prof. *M. Wolf* vom 18. Oktober.

» Auf einer Aufnahme vom 16. Oktober 1905, 6^h 53^m 4 M. Z. Kgst., von 56^m Belichtung, habe ich aus den Durchmesser der Sterne: BD. -4°4661, 4662, 4664, 4675, 4676 und 4681 und der Nova, die photographische Helligkeit der Nova zu 10.8 Größe bestimmt. Seit dem 29. September hat sie also um 1.2 Größenklassen abgenommen.

Das Bild der Nova ist von einem schwachen ungleichmäßigen Halo von 1' bis 2' Durchmesser umgeben.«

Photographische Aufnahmen von kleinen Planeten.

Objekt	M. Z. Kgst.	α	δ	Gr.	Bb.
1905 Okt. 20.					
1905 RH	8 ^h 0 ^m :	0 ^h 42 ^m 2	+10° 42'	12.9	W
(228) Agathe	»	0 44.2	+10 24	13.1	»
1905 RJ	10 19.0	0 45.5	-10 28	11.2	K

Die Planeten 1905 RH und RJ sind neu. RJ tägl. Beweg. -0^m8 -4', die Existenz des Planeten ist fraglich.

1905 Okt. 23.					
1905 RH	11 35.4	0 39.7	+10 30	-	W
(228) Agathe	»	0 41.9	+10 9	-	»
(508) [1903 LQ]	13 13.1	0 36.2	-7 17	12.3	K
1905 RK	14 1.9	2 36.2	+15 40	12.0	W

Der als neu bezeichnete Planet 1905 RK ist vielleicht mit (509) Jolanda identisch.

1905 Okt. 24.					
1905 RC	8 4.4	23 11.6	-0 4	12.8	W
(305) Gordonia	»	23 27.2	-0 35	12.8	»
1905 QZ	»	23 34.5	-1 0	12.8	»
(508) [1903 LQ]	9 19.1	0 35.6	-7 14	12.3	K
1905 RN	10 44.4	2 44.1	+20 41	13.5	W

Objekt	M. Z. Kgst.	α	δ	Gr.	Bb.
(162) Laurentia	10 ^h 44 ^m 4	2 ^h 46 ^m 8	+16° 30'	12.4	W
1905 RL	»	2 59.5	+21 8	12.9	»
(511) Davida	12 3.1	1 55.3	-14 11	8.8	K
(462) Eriphyla	13 57.5	2 53.4	+11 49	13.5	W

RL und RN sind zunächst als neue Planeten angesehen worden; RN ist aber möglicherweise identisch mit (477) Italia trotz Abweichung in Größe. (462) tägl. Beweg. -0^m9 -3'.

1905 Okt. 25.					
(302) Clarissa	8 57.6	0 46.5	+6 34	12.8	W
1905 RM	»	1 5.4	+7 33	13.2	»
(69) Hesperia	9 33.4	0 14.7	+0 9	8.8	K
1905 RB	»	0 14.0	+0 34	11.0	»
1905 RO	12 15.4	2 16.8	+14 12	13.3	W
(189) Phthia	»	2 18.0	+12 2	12.2	»
(425) Cornelia	»	2 18.7	+10 57	13.3	»
(257) Silesia	»	2 22.1	+14 11	13.0	»
1905 RP	»	2 23.6	+17 13	12.4	»
1905 RK	»	2 34.8	+15 23	11.5	»
(483) Seppina	12 17.4	1 36.3	-3 48	12.4	K

RM, RO und RP sind neue Planeten. Tägl. Beweg. (302) -0^m9 -2', RM -0^m8 -4'.

Objekt	M.Z.Kgst.	α	δ	Gr.	Bb.
1905 Okt. 26.					
1905 RQ	9 ^h 8 ^m 5	1 ^h 10 ^m 5	+15° 21'	12.4	K
1905 RS	11 36.4	1 43.4	+11 27	13.0	W
1905 RT	»	1 54.9	+15 42	11.5	»
1905 RU	»	1 58.3	+12 15	12.9	»
1905 RV	»	1 59.9	+ 9 48	12.9	»
1905 RW	»	2 5.2	+11 23	12.7	»
(537) [1904 OG]	12 4.9	3 25.4	+ 4 20	12.7	K
(59) Elpis	»	3 26.6	+ 6 57	10.3	»

RQ, RS, RT, RU, RV, RW sind neue Planeten.
Tägl. Beweg. RQ $-0^m7 -2'$.

1905 Nov. 1.					
1905 RS	8 18	1 38.9	+11 7	13.1	W
1905 RT	»	1 48.8	+15 28	11.5	»
1905 RU	»	1 53.3	+12 5	12.9	»
1905 RV	»	1 55.4	+ 9 18	12.9	»
1905 RW	»	2 0.4	+10 57	12.7	»
(537) [1904 OG]	11 3.6	3 20.1	+ 4 1	12.7	K
(59) Elpis	»	3 22.2	+ 6 15	10.3	»
(52) Europa	»	3 25.5	+ 7 11	9.9	»
1905 RO	11 7.4	2 11.0	+13 44	13.3	W
(189) Phthia	»	2 11.7	+11 11	12.2	»
(257) Silesia	»	2 16.2	+13 50	12.1	»
1905 RP	»	2 16.2	+17 15	12.2	»
1905 RK	»	2 29.5	+14 22	11.5	»
1905 RX	13 6	3 5.1	+20 0	13.0	»

W = *M. Wolf*. K = *A. Kopff*.

Astrophys. Institut Königstuhl-Heidelberg, 1905 Nov. 4.

M. Wolf.

Neuer Planet 1903 RG.

Herr P. Götz hat auf Duganschen Platten aus dem Jahre 1903 in unmittelbarer Nähe von (337) Devosa, vgl. die Beobachtungen A. N. 163.285, nachträglich einen neuen Planeten 1903 RG aufgefunden. Die Positionen lauten:

1903 Sept. 22	13 ^h 41 ^m 7	M. Z. Kgst.	$\alpha = 0^h 27^m 8$	$\delta = +5^\circ 28'$	Gr. 12.5.
23	9 49.8	»	0 26.9	+5 28	
27	11 4.2	»	0 22.8	+5 28	
Okt. 14	9 10.9	»	0 5.3	+5 16	

Astrophys. Institut Königstuhl-Heidelberg, 1905 Oktober.

M. Wolf.

Planet 1905 RA. Der Planet ist identisch mit (429) [1897 DL]. *A. Berberich*.

Planeta 1905 RF. 1905 Sept. 28 12^h 19^m 39^s. t. m. Roma (Collegio Romano) $\Delta\alpha = +4^m 44^s 49$ $\Delta\delta = +6' 29'' 5$
Cfr. 10.2 α app. = 22^h 24^m 26^s 15 (9.409) δ app. = +3° 27' 12" 3 (0.742) Red. ad l. app. +2^s 75 +20" 9 Gr. 11^m 8.
Stella di confronto 1905.0: 22^h 19^m 38^s 91 +3° 20' 21" 9 AG. Alb. 7762. *E. Millosevich*.

Anzeige. An dem Astronomischen Institut, Königstuhl-Heidelberg, ist demnächst eine Assistentenstelle zu besetzen. Meldungen von jüngeren Astronomen, die promoviert haben und einige Übung im Beobachten besitzen, nimmt Herr Hofrat Prof. *W. Valentiner* entgegen.

Inhalt zu Nr. 4052. *P. Moschick*. Photometrische Beobachtungen langperiodischer Veränderlicher. 305. — *W. Luther*. Beobachtungen des Veränderlichen ζ Ceti. 311. — *W. Luther*. Beobachtungen des Veränderlichen 9.1904 Orionis. 313. — Nova 104.1905 Aquilae. 315. — *M. Wolf*. Photographische Aufnahmen von kleinen Planeten. 317. — *M. Wolf*. Neuer Planet 1903 RG. 319. — Mitteilungen über kleine Planeten. 319. — Anzeige. 319.