

# ASTRONOMISCHE NACHRICHTEN.

Band 199.

Nr. 4757.

5.

## Benennung von neu entdeckten veränderlichen Sternen.

(Fortsetzung zu Nr. 4669.)

Nr.	Vorl. Bez. A. N.	Name	Ort 1900		Präzession 1900		Kartenort <sup>*)</sup>		Helligkeit		
			RA.	Dekl.	RA.	Dekl.	RA.	Dekl.	Max.	Min.	
1	31.1913	V Trianguli	1 <sup>h</sup> 26 <sup>m</sup> 9 <sup>s</sup>	+29° 51.5	+3 <sup>s</sup> 35	+0.31	1 <sup>h</sup> 23 <sup>m</sup> 38 <sup>s</sup>	+29° 37.5	10 <sup>m</sup> 5	11 <sup>m</sup> 8	ph
2	87.1911	UV Persei	2 3 16	+56 42.8	+4.11	+0.29	2 0 13	+56 29.8	11	<16	ph
3	21.1912	UW Persei	2 5 26	+56 37.8	+4.13	+0.29	2 2 22	+56 24.9	13.5	16.5	ph
4	6.1913	UX Persei	2 6 6	+57 37.6	+4.17	+0.28	2 3 0	+57 24.5	9.9	11.2	v
5	7.1913	UY Persei	2 27 0	+58 26.5	+4.37	+0.27	2 23 48	+58 14.0	9.8	11.5	ph
6	46.1901	W Horologii	2 41 10	-54 43.4	+1.85	+0.25	2 40 24	-54 49.8	9.1	10.4	ph
7	41.1906	X Horologii	2 45 6	-59 28.2	+1.58	+0.25	2 44 27	-59 34.5	8.1	9.4	ph
8	5.1913	Z Arietis	3 2 16	+26 36.3	+3.55	+0.23	2 59 37	+26 25.8	11	<14.0	ph
9	23.1911	UZ Persei	3 13 56	+31 39.5	+3.69	+0.22	3 11 10	+31 29.5	8 <sup>1/2</sup>	9 <sup>1/2</sup>	ph
10	8.1913	VV Persei	3 19 42	+49 23.2	+4.26	+0.22	3 16 30	+49 13.0	10.6	<17.3	ph
11	11.1913	VW Persei	3 22 24	+44 3.1	+4.07	+0.21	3 19 24	+43 53.0	10.6	<14.0	ph
12	206.1907	RY Eridani	3 54 27	-17 30.9	+2.71	+0.17	3 52 25	-17 38.8	10.0	10.9	ph
13	27.1914	TZ Tauri	3 57 4	+16 23.9	+3.41	+0.17	3 54 31	+16 16.1	11 <sup>1/2</sup>	13 <sup>1/2</sup>	v
14	25.1911	TX Tauri	4 2 4	+26 19	+3.65	+0.16	3 59 20	+26 12	10 <sup>1/2</sup>	11 <sup>1/2</sup>	ph
15	4.1913	TY Tauri	4 29 2	+15 3.3	+3.40	+0.13	4 26 29	+14 57.4	11.0	11.6	v
16	213.1907	UX Orionis	4 59 31	-3 56.0	+2.98	+0.09	4 57 17	-4 0.1	9.5	<10.5	ph
17	77.1907	X Pictoris	5 2 43	-53 16.6	+1.34	+0.08	5 2 10	-53 18.7	9.4	10.5	ph
18	81.1907	Y Pictoris	5 8 18	-45 41.9	+1.74	+0.07	5 7 34	-45 43.8	9.0	10.0	ph
19	116.1904	UY Orionis	5 27 5	-5 0.7	+2.96	+0.05	5 24 52	-5 2.9	10.0	11.0	ph
20	36.1904	UZ Orionis	5 27 53	-5 44.0	+2.94	+0.05	5 25 41	-5 46.2	14.1	<15.5	ph
21	19.1913	VV Orionis	5 28 27	-1 13.6	+3.04	+0.05	5 26 10	-1 15.7	5.2	5.6	ph
22	37.1904	VW Orionis	5 28 27	-5 26.1	+2.95	+0.05	5 26 15	-5 28.2	14.5	<15.1	ph
23	38.1904	VX Orionis	5 28 37	-4 47.6	+2.96	+0.05	5 26 24	-4 49.7	14.0	15.0	ph
24	40.1904	VY Orionis	5 28 40	-5 5.7	+2.95	+0.05	5 26 27	-5 7.8	13.3	14.6	ph
25	90.1904	VZ Orionis	5 28 51	-5 35.3	+2.94	+0.05	5 26 38	-5 37.4	13.0	14.0	ph
26	45.1904	WW Orionis	5 29 9	-5 41.1	+2.94	+0.04	5 26 57	-5 43.1	12.9	14.0	ph
27	46.1904	WX Orionis	5 29 12	-5 17.9	+2.95	+0.04	5 27 0	-5 19.9	12.9	14.2	ph
28	91.1904	WY Orionis	5 29 15	-5 36.3	+2.94	+0.04	5 27 3	-5 38.3	13.1	14.2	ph
29	49.1904	WZ Orionis	5 29 29	-5 35.0	+2.94	+0.04	5 27 17	-5 37.1	13.5	14.8	ph
30	51.1904	XX Orionis	5 29 42	-6 9.6	+2.93	+0.04	5 27 31	-6 11.6	13.4	14.5	ph
31	54.1904	XY Orionis	5 29 47	-5 50.1	+2.94	+0.04	5 27 35	-5 52.2	14.2	15.5	ph
32	55.1904	XZ Orionis	5 29 49	-5 14.8	+2.95	+0.04	5 27 36	-5 16.9	14.2	15.5	ph
33	56.1904	YY Orionis	5 29 54	-6 2.1	+2.93	+0.04	5 27 42	-6 4.1	11.8	12.8	ph
34	93.1904	YZ Orionis	5 29 58	-5 7.5	+2.95	+0.04	5 27 45	-5 9.5	-	-	-
35	40.1903	ZZ Orionis	5 30 1	-5 50.8	+2.94	+0.04	5 27 49	-5 52.7	12.5	14.0	ph
36	41.1903	AA Orionis	5 30 16	-5 50.6	+2.94	+0.04	5 28 4	-5 52.6	12.1	13.0	ph
37	64.1904	AB Orionis	5 30 20	-5 47.2	+2.94	+0.04	5 28 7	-5 49.2	12.7	13.7	ph
38	180.1904	AC Orionis	5 30 21	-5 27.8	+2.94	+0.04	5 28 9	-5 29.8	15.2	16.5	ph
39	181.1904	AD Orionis	5 30 23	-5 26.5	+2.95	+0.04	5 28 10	-5 28.6	14.0	16.6	ph
40	-	AE Orionis	5 30 23	-5 25.5	+2.95	+0.04	5 28 10	-5 27.5	12.6	13.3	ph
41	182.1904	AF Orionis	5 30 24	-5 27.2	+2.95	+0.04	5 28 11	-5 29.2	11.9	16.1	ph
42	43.1903	AG Orionis	5 30 27	-5 38.8	+2.94	+0.04	5 28 15	-5 40.7	12.9	14.0	ph
43	69.1904	AH Orionis	5 30 30	-5 13.7	+2.95	+0.04	5 28 18	-5 15.7	11.1	12.5	ph
44	70.1904	AI Orionis	5 30 32	-5 15.0	+2.95	+0.04	5 28 19	-5 17.1	11.8	13.2	ph
45	71.1904	AK Orionis	5 30 32	-5 29.6	+2.94	+0.04	5 28 19	-5 31.6	10.7	11.3	ph

\*) Ort 1855 für Sterne nördlich von -23°, Ort 1875 für Sterne südlich von -23°.

Nr.	Vorl. Bez. A. N.	Name	Ort 1900		Präzession 1900		Kartenort		Helligkeit		
			RA.	Dekl.	RA.	Dekl.	RA.	Dekl.	Max.	Min.	
46	72.1904	AL Orionis	5 <sup>h</sup> 30 <sup>m</sup> 34 <sup>s</sup>	- 4° 59.1	+2.96	+0.04	5 <sup>h</sup> 28 <sup>m</sup> 21 <sup>s</sup>	- 5° 1.1	13 <sup>m</sup> 2	14 <sup>m</sup> 3	ph
47	73.1904	AM Orionis	5 30 40	- 5 25.5	+2.95	+0.04	5 28 28	- 5 27.5	13.0	13.6	ph
48	74.1904	AN Orionis	5 30 47	- 5 32.1	+2.94	+0.04	5 28 35	- 5 34.1	10.3	11.0	ph
49	75.1904	AO Orionis	5 30 47	- 5 9.7	+2.95	+0.04	5 28 35	- 5 11.7	14.0	<15.2	ph
50	102.1904	AP Orionis	5 30 51	- 5 32.0	+2.94	+0.04	5 28 39	- 5 34.0	12.9	13.9	ph
51	109.1910	AQ Orionis	5 30 57	- 5 32.7	+2.94	+0.04	5 28 45	- 5 34.7	12.6	13.7	ph
52	78.1904	AR Orionis	5 30 58	- 5 8.0	+2.95	+0.04	5 28 45	- 5 10.0	12.3	13.3	ph
53	44.1903	AS Orionis	5 30 58	- 4 51.3	+2.96	+0.04	5 28 45	- 4 53.3	13.3	<15.0	ph
54	45.1903	AT Orionis	5 30 59	- 6 54.7	+2.91	+0.04	5 28 48	- 6 56.7	14.5	15.4	ph
55	105.1904	AU Orionis	5 31 5	- 6 1.3	+2.93	+0.04	5 28 53	- 6 3.3	13.0	<14.0	ph
56	46.1903	AV Orionis	5 31 8	- 6 46.4	+2.91	+0.04	5 28 57	- 6 48.4	13.0	14.9	ph
57	83.1904	AW Orionis	5 31 13	- 6 33.3	+2.92	+0.04	5 29 1	- 6 35.3	13.7	<15.0	ph
58	81.1904	AX Orionis	5 31 14	- 6 18.2	+2.93	+0.04	5 29 2	- 6 20.2	12.8	13.9	ph
59	82.1904	AY Orionis	5 31 16	- 6 52.0	+2.91	+0.04	5 29 5	- 6 54.0	14.4	<15.4	ph
60	85.1901	AZ Orionis	5 31 22	- 5 15.6	+2.95	+0.04	5 29 9	- 5 17.5	11.8	<14	ph
61	84.1904	BB Orionis	5 31 28	- 6 21.5	+2.92	+0.04	5 29 16	- 6 23.4	13.0	14.5	ph
62	85.1904	BC Orionis	5 31 43	- 5 30.0	+2.94	+0.04	5 29 30	- 5 32.0	13.5	14.6	ph
63	86.1904	BD Orionis	5 31 46	- 6 23.1	+2.92	+0.04	5 29 34	- 6 25.0	12.1	13.3	ph
64	87.1904	BE Orionis	5 32 9	- 6 37.1	+2.92	+0.04	5 29 57	- 6 39.0	11.5	<14.8	ph
65	120.1904	BF Orionis	5 32 21	- 6 38.6	+2.92	+0.04	5 30 10	- 6 40.6	10.4	11.7	v
66	4.1906	BG Orionis	5 34 25	- 2 43.6	+3.01	+0.04	5 32 10	- 2 45.4	15.0	16.3	ph
67	89.1904	BH Orionis	5 35 13	- 6 18.9	+2.93	+0.04	5 33 1	- 6 20.6	12.2	13.2	ph
68	83.1907	R Mensae	5 46 2	-75 17.3	-2.01	+0.02	5 46 53	-75 17.8	9.5	10.6	ph
69	87.1907	AB Carinae	6 34 23	-55 46.7	+1.13	-0.05	6 33 55	-55 45.5	9.5	10.5	ph
70	89.1907	AC Carinae	7 5 8	-58 13.4	+1.00	-0.09	7 4 43	-58 11.1	8.2	9.3	ph
71	27.1913	VX Aurigae	7 21 35	+41 10.4	+4.17	-0.12	7 18 27	+41 15.5	9.5	12.5	ph
72	25.1909	SW Velorum	8 40 21	-47 2.5	+1.97	-0.22	8 39 32	-46 57.1	8.8	9.8	ph
73	26.1909	SX Velorum	8 41 32	-45 58.7	+2.02	-0.22	8 40 41	-45 53.3	8.5	9.3	ph
74	32.1913	T Pyxidis	9 0 32	-31 58.7	+2.48	-0.24	8 59 30	-31 52.8	7.4	14.1	ph
75	33.1913	SY Velorum	9 8 44	-43 22.0	+2.21	-0.25	9 7 49	-43 15.9	8.5	9.5	ph
76	36.1913	ST Hydrae	9 33 14	-20 12.1	+2.78	-0.27	9 31 9	-20 0.1	9.4	<12.0	ph
77	37.1913	SZ Velorum	9 46 12	-44 11.1	+2.36	-0.28	9 45 13	-44 4.1	9.5	10.7	ph
78	38.1913	W Antliae	9 46 42	-29 25.6	+2.66	-0.28	9 45 36	-29 18.7	9.2	10.2	ph
79	39.1913	SU Hydrae	9 49 4	-21 22.6	+2.79	-0.28	9 46 59	-21 10.1	9.4	10.4	ph
80	40.1913	X Antliae	10 2 14	-29 35.1	+2.70	-0.29	10 1 7	-29 27.8	9.3	<12.0	ph
81	41.1913	Y Antliae	10 4 9	-34 41.3	+2.62	-0.29	10 3 4	-34 34.0	9.1	9.9	ph
82	43.1913	TT Velorum	10 16 9	-45 44.0	+2.47	-0.30	10 15 7	-45 36.5	10.2	<12.0	ph
83	44.1913	V Antliae	10 16 41	-34 17.7	+2.67	-0.30	10 15 34	-34 10.2	7.7	<12.0	ph
84	56.1906	AA Carinae	10 18 26	-60 38.6	+2.05	-0.30	10 17 35	-60 31.1	13.5	14.5	ph
85	60.1906	AD Carinae	10 31 38	-58 35.1	+2.25	-0.31	10 30 42	-58 27.4	12.0	13.3	ph
86	45.1913	Z Antliae	10 41 22	-34 43.5	+2.76	-0.31	10 40 13	-34 35.6	9.6	10.6	ph
87	76.1906	AE Carinae	10 56 44	-58 15.5	+2.48	-0.32	10 55 42	-58 7.5	14.0	15.0	ph
88	63.1911	T Crateris	11 18 53	-19 21.8	+2.99	-0.33	11 16 39	-19 7.0	9.2	10.2	ph
89	171.1906	VY Centauri	11 26 31	-50 53.2	+2.83	-0.33	11 25 20	-50 44.9	9.2	10.2	ph
90	175.1906	RT Muscae	11 39 51	-66 45.0	+2.80	-0.33	11 38 41	-66 36.7	8.7	9.7	ph
91	46.1913	VZ Centauri	11 47 32	-60 58.1	+2.94	-0.33	11 46 19	-60 49.7	8.3	8.7	ph
92	128.1906	RV Crucis	12 12 18	-61 12.3	+3.20	-0.33	12 10 58	-61 4.0	13.1	14.2	ph
93	38.1910	VV Draconis	12 12 46	+69 48.6	+2.87	-0.33	12 10 36	+70 3.6	10.31	10.82	ph
94	133.1910	RR Can. ven.	12 24 11	+35 13	+2.97	-0.33	12 21 57	+35 28	10	11	ph
95	133.1906	RW Crucis	12 34 17	-60 52.2	+3.43	-0.33	12 32 51	-60 43.9	15.0	16.0	ph
96	136.1906	RX Crucis	12 43 36	-61 13.5	+3.53	-0.33	12 42 8	-61 5.3	15.0	16.0	ph
97	138.1906	RY Crucis	12 48 22	-63 23.4	+3.63	-0.33	12 46 51	-63 15.2	12.7	13.8	ph
98	139.1906	RZ Crucis	12 51 15	-62 56.5	+3.65	-0.33	12 49 44	-62 48.3	14.0	15.3	ph
99	14.1913	T Comae Ber.	12 53 42	+23 40	+2.94	-0.33	12 51 30	+23 55	10 <sup>1/2</sup>	<13	ph
100	68.1905	SZ Virginis	12 57 23	+ 5 43.3	+3.04	-0.32	12 55 6	+ 5 57.7	10.3	11.5	ph
101	144.1906	RU Muscae	12 57 23	-64 15.1	+3.76	-0.32	12 55 49	-64 7.0	13.4	14.6	ph

Nr.	Vorl. Bez. A. N.	Name	Ort 1900		Präzession 1900		Kartenort		Helligkeit		
			RA.	Dekl.	RA.	Dekl.	RA.	Dekl.	Max.	Min.	
102	187.1906	WW Centauri	13 <sup>h</sup> 3 <sup>m</sup> 11 <sup>s</sup>	-59° 42.9	+ 3.70	-0.32	13 <sup>h</sup> 1 <sup>m</sup> 39 <sup>s</sup>	-59° 34.8	9 <sup>m</sup> .4	10 <sup>m</sup> .5	ph
103	148.1906	WX Centauri	13 6 26	-62 52.0	+ 3.82	-0.32	13 4 51	-62 44.0	11.5	12.5	ph
104	150.1906	WY Centauri	13 9 47	-62 30.7	+ 3.84	-0.32	13 8 11	-62 22.7	12.3	13.5	ph
105	151.1906	WZ Centauri	13 13 2	-62 24.1	+ 3.87	-0.32	13 11 25	-62 16.2	12.9	14.2	ph
106	56.1901	S Chamaeleontis	13 24 36	-77 2.9	+ 5.17	-0.31	13 22 27	-76 55.1	7.0	8.0	ph
107	189.1906	XX Centauri	13 33 46	-57 6.3	+ 3.89	-0.31	13 32 9	-56 58.6	7.6	8.7	ph
108	94.1907	T Circini	13 36 15	-64 58.2	+ 4.24	-0.31	13 34 30	-64 50.5	10.0	11.0	ph
109	52.1910	XY Centauri	13 42 40	-44 1.0	+ 3.63	-0.30	13 41 9	-43 53.5	9.4	10.4	ph
110	8.1906	TT Virginis	13 50 20	-10 43.8	+ 3.19	-0.30	13 47 57	-10 30.4	14.0	15.0	ph
111	9.1906	TU Virginis	13 51 32	-12 4.3	+ 3.21	-0.30	13 49 8	-11 51.0	13.0	14.0	ph
112	10.1906	TV Virginis	13 58 49	-9 31.2	+ 3.18	-0.29	13 56 26	-9 18.1	13.0	14.0	ph
113	57.1901	RS Lupi	14 16 57	-47 4.0	+ 3.88	-0.28	14 15 20	-46 57.1	10.7	11.7	ph
114	99.1907	RT Lupi	14 24 7	-48 14.6	+ 3.95	-0.27	14 22 28	-48 7.8	10.5	11.5	ph
115	106.1907	V Apodis	14 54 59	-71 12.7	+ 5.79	-0.24	14 52 36	-71 6.6	10.5	11.5	ph
116	107.1907	RR Normae	15 5 4	-54 56.1	+ 4.45	-0.23	15 3 15	-54 50.3	9.5	10.5	ph
117	16.1913	SU Librae	15 16 1	-15 32.3	+ 3.35	-0.22	15 13 30	-15 22.4	14 <sup>1</sup> / <sub>2</sub>	16 <sup>1</sup> / <sub>4</sub>	ph
118	216.1907	SV Librae	15 27 21	-26 50.8	+ 3.60	-0.21	15 25 51	-26 45.6	10.2	< 11.5	ph
119	112.1907	RS Normae	15 57 24	-53 38.5	+ 4.63	-0.17	15 55 28	-53 34.2	10.0	11.0	ph
120	193.1904	AM Scorpii	16 1 10	-23 24.0	+ 3.57	-0.17	15 59 41	-23 19.8	12.9	14.0	ph
121	201.1904	AN Scorpii	16 6 7	-19 40.3	+ 3.49	-0.16	16 3 30	-19 33.0	13.0	14.2	ph
122	204.1904	AO Scorpii	16 9 8	-21 30.6	+ 3.54	-0.16	16 6 29	-21 23.5	11.1	12.1	ph
123	207.1904	AP Scorpii	16 10 10	-23 21.3	+ 3.58	-0.15	16 8 40	-23 17.4	12.3	13.7	ph
124	213.1904	AQ Scorpii	16 14 36	-23 0.2	+ 3.58	-0.15	16 13 6	-22 56.4	12.9	14.1	ph
125	216.1904	AR Scorpii	16 15 48	-22 39.1	+ 3.57	-0.15	16 13 7	-22 32.4	13.6	14.7	ph
126	112.1910	RT Normae	16 15 49	-59 6.8	+ 5.08	-0.15	16 13 42	-59 3.0	10.0	11.0	ph
127	217.1904	AS Scorpii	16 16 42	-20 44.3	+ 3.53	-0.15	16 14 3	-20 37.7	13.3	14.7	ph
128	226.1904	TZ Ophiuchi	16 23 13	-20 1.0	+ 3.52	-0.14	16 20 35	-19 54.7	12.4	13.5	ph
129	113.1910	RT Triang. austr.	16 25 19	-62 55.4	+ 5.47	-0.13	16 23 4	-62 52.0	9.1	10.1	ph
130	227.1904	AT Scorpii	16 25 28	-27 41.7	+ 3.72	-0.13	16 23 55	-27 38.3	12.2	< 13.6	ph
131	231.1904	AU Scorpii	16 28 2	-26 24.2	+ 3.68	-0.13	16 26 30	-26 20.9	11.7	13.1	ph
132	235.1904	AV Scorpii	16 31 12	-27 53.6	+ 3.73	-0.13	16 29 39	-27 50.4	13.7	< 15.0	ph
133	236.1904	AW Scorpii	16 31 32	-29 6.9	+ 3.76	-0.13	16 29 58	-29 3.7	13.2	14.2	ph
134	12.1913	W Ursae min.	16 34 50	+86 25.9	-16.90	-0.12	16 47 51	+86 31.0	8.4	9.3	ph
135	58.1910	AX Scorpii	16 35 39	-26 54.7	+ 3.70	-0.12	16 34 6	-26 51.7	8.8	9.8	ph
136	241.1904	AY Scorpii	16 38 16	-27 49.9	+ 3.73	-0.12	16 36 43	-27 46.9	13.1	14.1	ph
137	244.1904	AZ Scorpii	16 39 1	-26 41.5	+ 3.70	-0.12	16 37 28	-26 38.6	12.6	13.8	ph
138	246.1904	BB Scorpii	16 39 43	-29 31.9	+ 3.78	-0.11	16 38 8	-29 29.0	13.6	14.9	ph
139	248.1904	BC Scorpii	16 40 25	-29 57.5	+ 3.80	-0.11	16 38 50	-29 54.6	13.8	< 14.8	ph
140	249.1904	BD Scorpii	16 40 29	-27 56.8	+ 3.74	-0.11	16 38 56	-27 53.9	13.6	< 14.8	ph
141	250.1904	BE Scorpii	16 41 6	-30 15.7	+ 3.81	-0.11	16 39 31	-30 12.8	12.5	13.5	ph
142	253.1904	BF Scorpii	16 42 12	-29 56.9	+ 3.80	-0.11	16 40 37	-29 54.1	12.8	13.8	ph
143	255.1904	BG Scorpii	16 43 36	-27 16.2	+ 3.72	-0.11	16 42 3	-27 13.4	13.7	14.9	ph
144	258.1904	BH Scorpii	16 44 4	-27 49.6	+ 3.74	-0.11	16 42 30	-27 46.8	13.0	14.0	ph
145	261.1904	BI Scorpii	16 44 38	-27 47.6	+ 3.74	-0.11	16 43 5	-27 44.9	13.8	14.8	ph
146	222.1907	UU Ophiuchi	16 51 14	-25 38.6	+ 3.68	-0.10	16 49 42	-25 36.1	10.2	< 11.6	ph
147	265.1904	AS Sagittarii	17 49 6	-21 43.5	+ 3.60	-0.02	17 46 24	-21 42.8	12.6	13.9	ph
148	268.1904	AT Sagittarii	17 57 16	-26 28.6	+ 3.74	0.00	17 55 43	-26 28.5	11.0	12.3	ph
149	269.1904	AU Sagittarii	17 58 24	-22 57.5	+ 3.64	0.00	17 55 40	-22 57.4	13.4	14.5	ph
150	270.1904	AV Sagittarii	17 58 45	-22 44.1	+ 3.63	0.00	17 56 2	-22 44.0	10.9	12.0	ph
151	273.1904	AW Sagittarii	18 2 24	-23 4.8	+ 3.64	0.00	18 0 53	-23 4.9	14.0	15.1	ph
152	25.1908	AX Sagittarii	18 2 34	-18 33.9	+ 3.52	0.00	17 59 56	-18 34.9	8.0	9.0	ph
153	31.1908	RS Serpentis	18 11 40	-13 6.1	+ 3.38	+0.02	18 9 8	-13 6.8	10.1	10.7	ph
154	18.1913	TX Lyrae	18 13 12	+40 39.2	+ 1.93	+0.02	18 11 48	+40 39	10.2	< 13.0	ph
155	277.1904	AY Sagittarii	18 17 26	-18 37.4	+ 3.52	+0.03	18 14 48	-18 38.5	10.4	11.4	ph
156	278.1904	AZ Sagittarii	18 17 46	-30 38.8	+ 3.86	+0.03	18 16 9	-30 39.4	10.6	12.0	ph
157	128.1910	RT Pavonis	18 25 21	-69 57.6	+ 6.71	+0.04	18 22 33	-69 58.4	8.7	9.8	ph

5\*

Nr.	Vorl. Bez. A. N.	Name	Ort 1900		Präzession 1900		Kartenort		Helligkeit		
			RA.	Dekl.	RA.	Dekl.	RA.	Dekl.	Max.	Min.	
158	61.1908	SY Scuti	18 <sup>h</sup> 45 <sup>m</sup> 2 <sup>s</sup>	-10° 50' 1	+3 <sup>s</sup> 32	+0' 07	18 <sup>h</sup> 42 <sup>m</sup> 32 <sup>s</sup>	-10° 53' 0	14 <sup>m</sup> 0	15 <sup>m</sup> 0	ph
159	40.1908	BB Sagittarii	18 45 4	-20 24.6	+3.56	+0.07	18 42 24	-20 27.5	7.6	8.6	ph
160	66.1908	SZ Scuti	18 48 15	-12 38.5	+3.37	+0.07	18 45 44	-12 41.6	15.0	<16.0	ph
161	69.1908	TT Scuti	18 49 15	-12 18.8	+3.36	+0.07	18 46 44	-12 22.0	14.4	15.4	ph
162	98.1908	TU Scuti	18 52 7	-13 2.8	+3.37	+0.08	18 49 35	-13 6.2	14.2	15.5	ph
163	71.1908	TV Scuti	18 52 26	-12 35.4	+3.37	+0.08	18 49 55	-12 38.8	14.7	<16.0	ph
164	72.1908	TW Scuti	18 53 20	-15 8.7	+3.42	+0.08	18 50 46	-15 12.2	14.0	15.2	ph
165	74.1908	BC Sagittarii	18 53 57	-12 6.8	+3.35	+0.08	18 51 26	-12 10.3	14.5	<15.8	ph
166	75.1908	UX Aquilae	18 54 52	-11 37.7	+3.34	+0.08	18 52 22	-11 41.2	14.8	15.8	ph
167	76.1908	UY Aquilae	18 55 30	-11 3.5	+3.33	+0.08	18 53 0	-11 7.0	13.5	14.5	ph
168	79.1908	BD Sagittarii	18 57 33	-12 16.0	+3.35	+0.08	18 55 2	-12 19.7	14.4	<15.8	ph
169	106.1908	BE Sagittarii	18 59 5	-15 9.0	+3.42	+0.09	18 56 31	-15 12.8	13.0	14.3	ph
170	107.1908	BF Sagittarii	18 59 21	-12 8.1	+3.35	+0.09	18 56 50	-12 12.0	14.8	<15.8	ph
171	131.1910	RX Telescopii	18 59 38	-46 7.3	+4.42	+0.09	18 57 47	-46 9.4	8.9	9.9	ph
172	25.1907	RY Vulpeculae	19 0 26	+24 37.3	+2.48	+0.09	18 58 35	+24 33.5	13.0	14.3	ph
173	109.1908	BG Sagittarii	19 3 54	-14 37.6	+3.41	+0.09	19 1 21	-14 41.7	14.8	15.8	ph
174	22.1913	TY Lyrae	19 5 54	+27 53.8	+2.39	+0.09	19 4 6	+27 50	9.4	<13.0	ph
175	88.1908	UZ Aquilae	19 7 58	-10 35.2	+3.31	+0.10	19 5 29	-10 39.6	14.5	<15.5	ph
176	282.1904	BH Sagittarii	19 8 35	-18 59.6	+3.51	+0.10	19 5 58	-19 4.0	12.7	13.7	ph
177	—	BI Sagittarii	19 44 45	-16 14.8	+3.42	+0.15	19 42 11	-16 21.4	9.8	13.0	ph
178	75.1911	BC Cygni	20 17 56	+37 13.2	+2.24	+0.19	20 16 15	+37 4.7	11.5	12.5	ph
179	15.1906	BD Cygni	20 43 30	+31 21.8	+2.46	+0.22	20 41 39	+31 12.0	13.8	14.9	ph
180	25.1906	BE Cygni	20 59 17	+32 40.0	+2.46	+0.24	20 57 26	+32 29.4	12.5	13.7	ph
181	—	SX Cephei	21 0 24	+67 48.0	+0.76	+0.24	20 59 49	+67 37.4	14 <sup>1/2</sup>	16 <sup>1/4</sup>	ph
182	47.1913	Y Microscopii	21 0 54	-34 40.3	+3.72	+0.24	20 59 21	-34 46.2	9.6	10.6	ph
183	48.1913	Z Microscopii	21 10 21	-30 42.1	+3.61	+0.25	21 8 51	-30 48.2	11.0	11.8	ph
184	196.1907	RS Indi	21 27 55	-70 46.7	+5.43	+0.26	21 25 38	-70 53.2	9.0	10.0	ph
185	26.1906	UZ Pegasi	21 45 8	+29 40.0	+2.65	+0.28	21 43 9	+29 27.5	13.0	14.4	ph
186	49.1913	V Gruis	21 45 40	-42 50.4	+3.76	+0.28	21 44 6	-42 57.4	9.5	10.0	ph
187	51.1913	W Piscis austr.	22 2 8	-33 19.9	+3.50	+0.29	22 0 40	-33 27.2	10.0	<11.5	ph
188	5.1910	VV Pegasi	22 8 16	+17 55	+2.87	+0.30	22 6 7	+17 42	10.4	11.2	ph
189	9.1913	SY Cephei	22 10 18	+62 1.7	+1.91	+0.30	22 8 54	+61 48.5	10.3	11.6	v
190	54.1913	W Gruis	22 35 26	-44 21.7	+3.54	+0.31	22 33 57	-44 29.5	9.5	10.0	ph
191	55.1913	SZ Aquarii	22 37 26	-21 42.0	+3.26	+0.31	22 34 59	-21 56.0	9.2	<11.0	ph
192	28.1913	ST Lacertae	22 38 53	+42 59.2	+2.64	+0.31	22 36 55	+42 45.1	10.3	<13.4	ph
193	137.1908	TT Aquarii	22 49 41	-9 54.4	+3.14	+0.32	22 47 20	-10 8.7	10.5	11.5	ph
194	26.1913	UV Cassiopeiae	22 58 6	+59 6.3	+2.48	+0.32	22 56 18	+58 52	12	15.6	v
195	79.1901	RT Andromedae	23 6 42	+52 29.0	+2.67	+0.33	23 4 42	+52 14.4	9.0	9.5	v

## Bemerkungen.

1. V Trianguli. Entdeckt von *Leavitt* gelegentlich einer Ausmessung von Größenfolgen auf 2 Platten für *Kapteyns* Fläche 45 und unter 300 geprüften Platten auf nur 17 schwach befunden. Algol-Art. 10<sup>m</sup>5-11<sup>m</sup>8 [Harv. Circ. 179, A. N. 4728].

2. UV Persei. Entdeckt von *D'Esterre* [A. N. 4545] und anfänglich als eine Nova angesehen. Der Stern fand sich nur auf Platten vom 13. und 21. Nov. 1911, von welcher Zeit an er rasch abnahm und dann 1912 Febr. und März als schwacher Nebel erschien. Die Nachforschungen von *Cannon* auf dem Harvard College Observatory ergaben auf 67 Platten keine Spur (<14<sup>m</sup>), zeigten aber 1896 Okt. 30, 1899 Sept. 17 und 1902 Jan. 28 den Stern in der 11. Größe. Es liegt wohl U Geminorum-Art vor. Ortskarte [A. N. 4545 und 4555].

3. UW Persei. Entdeckt von *D'Esterre* [A. N. 4564],

der auf 14 Platten von 1911 Dez. 14 bis 1912 März 7 und 4 Platten von 1912 Sept. 13 bis Okt. 15 nur einmal 1912 Jan. 9 den Stern sichtbar als 13<sup>m</sup>5, von da ab bis zu 16<sup>m</sup>0 abnehmend fand. Möglicherweise eine Nova. Ortskarte [A. N. 4564.]

4. UX Persei. Entdeckt von *D'Esterre* [A. N. 4640] auf Reflektor-Platten für TZ Persei und auf 49 Platten des Voigtländer Objektivs von 1911 Aug. 5 bis 1913 Febr. 25 zwischen 9<sup>m</sup>8 und 11<sup>m</sup>2 veränderlich befunden, auch in 27 Augenbeobachtungen von 1912 Dez. 30 bis 1913 März 2 zwischen 9<sup>m</sup>9 und 11<sup>m</sup>2 geschätzt. Eine Periode von 4.6 Tagen stellt alle Beobachtungen gut dar, und die Lichtkurve hat Antalgol-Art. Der Stern folgt nördlich BD +57°516, der auf dem Ortskärtchen nicht richtig bezeichnet ist [A. N. 4645].

5. UY Persei. Entdeckt von *D'Esterre* [A. N. 4640] auf Aufnahmen der Sternhaufen H VI 33, 34 Persei. 118

Platten an 53 Tagen von 1911 Aug. 5 bis 1913 Febr. 25 und 17 Augen-Beobachtungen an 13 Tagen von 1913 Jan. 31 bis März 2 ergaben die Periode von 5.5 Tagen und eine Lichtschwankung von  $9^m8$  bis  $11^m5$ , die Lichtkurve von  $\delta$  Cephei-Art. Ortskärtchen [A. N. 4640].

6. W Horologii = GZ  $2^h11^m04$  ( $9^m$ ) = CPD  $-54^\circ47'1$  ( $9^m6$ ). Entdeckt von *Fleming* auf den Draper-Memorial-Platten [Harv. Circ. 54, A. N. 3695]. Nach Harv. Ann. 55 veränderlich zwischen  $9^m1$  bis  $10^m4$ . Das Spektrum gleicht dem der Mira Ceti im Minimum.

7. X Horologii = CPD  $-59^\circ233$  ( $9^m1$ ). Entdeckt von *Fleming* auf den späteren Draper-Memorial-Platten [Harv. Circ. 111, A. N. 4089]. Acht Kartenplatten zwischen 1895 Sept. 27 und 1902 Dez. 2 zeigen Veränderlichkeit zwischen  $8^m1$  bis  $9^m4$ . Spektrum Mc5d.

8. Z Arietis. Entdeckt von *Barrett* auf einer Sternparallaxenplatte, die 1905 Jan. 17 und 1906 Jan. 10 den Stern als  $11^m$  zeigte, während sie 1905 Sept. 13 keine Spur erkennen ließ, sodaß der Stern da kleiner als  $13^m$  gewesen sein mußte. Augenbeobachtungen am 26. und 31. Januar, sowie am 4. Febr. 1913 ließen den Stern nicht erkennen, der unter  $13^m$  gewesen sein mußte [A. N. 4640].

9. UZ Persei = BD  $+31^\circ580$  ( $8^m9$ ) = AG Lei 1254 (1873 Febr. 1 =  $8^m0$ , 1873 Dez. 18 =  $8^m6$ ). Entdeckt von *L. Ceraski* auf den Moskauer Platten [A. N. 4500]. 26 Aufnahmen zwischen 1904 bis 1911 zeigen Schwankungen von  $8\frac{1}{2}^m$  bis  $9\frac{1}{2}^m$ . Die Potsdamer Aufnahme von 1894 Jan. 12 zeigt den Stern in  $9^m7$ , die von 1899 Jan. 31 in  $9^m3$ .

10. VV Persei. Entdeckt von *D'Esterre* [A. N. 4640]. 32 Platten zwischen 1911 Sept. 22 und 1913 Febr. 23 und 14 Augenbeobachtungen zwischen 1913 Jan. 17 und März 2 ließen zwei Maxima etwa 1911 Nov. 10 ( $10^m6$ ) und 1913 Jan. 31 ( $10^m1$ ) ableiten und die Periode zu 450 Tagen ermitteln. Farbe rötlich, Helligkeit im Minimum  $<12^m3$ . Kärtchen. Die Veränderlichkeit ist von *Enebo* bestätigt worden [A. N. 4715], welcher aus seinen Beobachtungen findet, daß die *D'Esterresche* Periode zu halbieren ist, und die genäherten Elemente gibt: Max. =  $2419351 + 228^d \cdot E$ .

11. VW Persei. Entdeckt von *D'Esterre* auf einer für die Nova Persei Nr. 2 aufgenommenen Platte vom 5. März 1913 in der Größe  $10^m6$  [A. N. 4648]. Die 19 bis 1911 Sept. 27 zurückreichenden Aufnahmen zeigen den Stern erst von 1912 Nov. 3 an  $14^m3$  aufsteigend, 1913 Febr. 23 als  $11^m2$  und ein Maximum kurz darauf erreichend, in dem er nach Augenbeobachtungen in 8 Nächten etwa  $9^m8$  war. Die Periode scheint lang zu sein, die Schwankung geht von  $10^m6$  bis  $<14^m0$  photographisch. Ortskärtchen und Vergleichsterne sind angegeben.

12. RY Eridani = BD  $-17^\circ766$  ( $9^m0$ ) = AG Wa 1057 ( $9^m4$ ). Entdeckt von *Leavitt* [Harv. Circ. 135, A. N. 4258] auf Platten der Himmelskarte und als Algolstern zwischen  $10^m0$  und  $10^m9$  als veränderlich erkannt. Bestätigt von *Zinner*.

13. TZ Tauri. Entdeckt von *Palisa* [A. N. 4739]. Der Stern, der auf Heidelberger Aufnahmen fehlte, hatte 1913 Okt. 29 die Helligkeit  $10^m5$ . Bestätigt von *Zinner* als langperiodisch und rot.

14. TX Tauri. Entdeckt von *L. Ceraski* auf den Moskauer Platten [A. N. 4505]. *Blažko* findet aus 16 Auf-

nahmen zwischen 1905 und 1911 eine Veränderlichkeit von  $10\frac{1}{2}^m$  bis  $11\frac{1}{2}^m$ . Bestätigt von *Zinner*.

15. TY Tauri. Entdeckt von *Barrett* auf Parallaxenplatten [A. N. 4640]. Unter den Aufnahmen von 13 Nächten zeigten die von 1905 Jan. 28 und Febr. 11 allein den Stern schwach und beide je in ihrer Reihenfolge ihn im zunehmenden Lichte. Augenbeobachtungen von 1912 Nov. 28 bis 1913 Febr. 5 ließen nur 1913 Jan. 31 ein Minimum erkennen. Die Lichtänderung geht von  $11^m0$  bis  $11^m6$ . Vergleichsterne und Ortskarte sind beigelegt.

16. UX Orionis = BD  $-4^\circ1029$  ( $9^m4$ ). Entdeckt von *Leavitt* auf Platte 24 der Himmelskarte [Harv. Circ. 135, A. N. 4258] und auf Harvard-Platten zwischen  $9^m5$  und  $<10^m5$  veränderlich nachgewiesen.

17. X Pictoris = CPD  $-53^\circ791$  ( $9^m2$ ). Entdeckt von *Leavitt* auf Platte 48 der Himmelskarte [Harv. Circ. 130, A. N. 4196] und nach Harvard-Platten als Algolstern mit Lichtänderung von  $9^m4$  bis  $10^m5$  erkannt.

18. Y Pictoris = CoD  $-45^\circ1844$  ( $8^m8$ ) = CPD  $-45^\circ579$  ( $9^m3$ ) = GZ  $5^h282$  ( $9^m$ ) = Gou 5992 ( $8\frac{1}{2}^m$ ). Entdeckt von *Leavitt* wie der vorige ebenfalls als Algolstern von  $9^m0$  bis  $10^m0$  [Harv. Circ. 130, A. N. 4196].

19. UY Orionis. Entdeckt von *Leavitt* auf Aufnahmen des großen Oriqnefels. Photographische Helligkeitsänderung von  $10^m0$  bis  $11^m0$  [Harv. Circ. 79, A. N. 3963].

20. UZ Orionis. Entdeckt von *Leavitt* wie der vorige [Harv. Circ. 78, A. N. 3950] und als veränderlich zwischen  $14^m1$  und  $<15^m5$  festgestellt. Bestätigt von *Fleming*.

21. VV Orionis = BD  $-1^\circ943$  ( $7^m4$ ) = Boss 1349 ( $5^m6$ ) = AG Nic 1378 ( $7^m2$ ). Entdeckt von *Hertsprung* [A. N. 4672]. Der Stern war von *Adams* als spektroskopischer Doppelstern angekündigt [Ap. J. 35.174] und von *Daniel* auf Bahnbewegung hin untersucht worden [A. N. 4633], wobei sich eine Periode von ungefähr 3.05 Tagen ergab. *Hertsprung* stellte auf 58 mit dem Potsdamer Zeiß-Triplett 1913 Jan. 28 bis März 18 erhaltenen Platten Helligkeitsänderungen im Betrage von etwa  $0^m4$  fest und leitete die genäherten Elemente ab: Min. =  $2418593.90 + 3^d0351 \cdot (E - 352)$ .

22. VW Orionis. Entdeckt von *Leavitt* wie UZ Orionis als veränderlich von  $14^m5$  bis  $<15^m1$  und bestätigt von *Fleming* [Harv. Circ. 78, A. N. 3950].

23. VX Orionis. Entdeckt von *Leavitt* wie der vorhergehende und von  $14^m0$  bis  $15^m0$  photographisch veränderlich befunden. Bestätigt von *Fleming* [Harv. Circ. 78, A. N. 3950].

24. VY Orionis. Entdeckt von *Leavitt* ebenso und als wahrscheinlich kurzperiodisch in den Grenzen  $13^m3$  und  $14^m6$  photographisch ermittelt, auch bestätigt von *Fleming* [Harv. Circ. 78, A. N. 3950].

25. VZ Orionis = Bond 216 ( $13^m9$ ) [Harv. Ann. 5.75]. Entdeckt von *Leavitt* und zunächst als mutmaßlich veränderlich mitgeteilt [Harv. Circ. 78, A. N. 3950], dann nach Harvard-Platten zwischen  $13^m0$  und  $14^m0$  und nach 4 Platten von *Isaac Roberts* zwischen  $13^m1$  und  $14^m1$  als veränderlich erkannt. Bestätigt von *Fleming* [Harv. Circ. 86, A. N. 3980].

26. WW Orionis = Bond 276 ( $13^m1$ ) [Harv. Ann. 5.76]. Entdeckt von *Leavitt* wie Nr. 20 (UZ Orionis) als

wahrscheinlich kurzperiodisch und zwischen  $12^m9$  und  $14^m0$  veränderlich. Bestätigung durch *Fleming* [Harv. Circ. 78, A. N. 3950].

27. WX Orionis = Bond 288 ( $13^m9$ ) [Harv. Ann. 5.76]. Entdeckt von *Leavitt* wie der vorige als wahrscheinlich kurzperiodisch und von  $12^m9$  bis  $14^m2$  veränderlich. Bestätigt von *Fleming* [Harv. Circ. 78, A. N. 3950].

28. WY Orionis. Entdeckt von *Leavitt* wie Nr. 25 (VZ Orionis) zunächst als mutmaßlich veränderlich [Harv. Circ. 78, A. N. 3950] und dann nach Harvard-Platten zwischen  $14^m6$  und  $15^m0$ , dagegen nach 4 Platten von *Roberts* zwischen  $13^m1$  und  $14^m2$  als veränderlich erwiesen. Bestätigt durch *Fleming* [Harv. Circ. 86, A. N. 3980].

29. WZ Orionis. Entdeckt von *Leavitt* wie Nr. 20 als veränderlich zwischen  $13^m5$  und  $14^m8$  und bestätigt durch *Fleming* [Harv. Circ. 78, A. N. 3950].

30. XX Orionis = Bond 417 ( $14^m8$ ) [Harv. Ann. 5.79]. Entdeckt von *Roberts* [M. N. 50.317] auf 2 Aufnahmen von 1889 Jan. 29 und Febr. 3 in wachsender Helligkeit und unabhängig 1904 von *Leavitt* auf Platten des Orionnebels, aufgenommen von 1893 bis 1901, als veränderlich von  $13^m4$  bis  $14^m5$ . Eine Aufnahme von *Wolf* 1901 Jan. 16 hat den Stern als  $16^m$  gezeigt. Bestätigt von *Fleming* [Harv. Circ. 78, A. N. 3950].

31. XY Orionis. Entdeckt von *Leavitt* wie Nr. 20 als veränderlich zwischen  $14^m2$  und  $15^m5$  und bestätigt durch *Fleming* [Harv. Circ. 78, A. N. 3950].

32. XZ Orionis. Entdeckt von *Leavitt* ebenso als veränderlich zwischen  $14^m2$  und  $15^m5$  und bestätigt durch *Fleming* [Harv. Circ. 78, A. N. 3950].

33. YY Orionis = Bond 481 ( $11^m7$ ) [Harv. Ann. 5.80]. Entdeckt von *Leavitt* als veränderlich von  $11^m8$  bis  $12^m8$ . Bestätigt von *Fleming* [Harv. Circ. 78, A. N. 3950].

34. YZ Orionis = Bond 492 ( $13^m9$ ) [Harv. Ann. 5.81]. Entdeckt von *Roberts* in zunehmendem Lichte auf 2 Platten von 1889 Jan. 29 und Febr. 3 [M. N. 50.317] und unabhängig von *Leavitt* zunächst als mutmaßlich veränderlich angezeigt [Harv. Circ. 78, A. N. 3950]. Dann als zweifellos veränderlich erkannt aus den 4 Platten von *Roberts*, aufgenommen 1889 Febr. 4, 1896 Jan. 15, 1898 Febr. 14 und 1903 Jan. 3, auf welcher letzterer der Stern um mehr als eine Größenklasse heller als auf den anderen war [Harv. Circ. 86, A. N. 3980]. Der Stern ist auch von *Wolf* mit der Bezeichnung  $d_3$  als veränderlich angemerkt und 1901 Jan. 16 als  $15^m$  geschätzt.

35. ZZ Orionis = Bond 509 ( $13^m1$ ) [Harv. Ann. 5.81]. Entdeckt von *Roberts* im abnehmenden Lichte auf 2 Platten von 1889 Jan. 29 und Febr. 3 [M. N. 50.317] und unabhängig von *Wolf* (bezeichnet mit  $d_2$ ) als veränderlich zwischen  $12^m5$  und  $14^m0$  auf 7 Platten von 1899 bis 1902 [A. N. 3899]. Bestätigt durch *Leavitt* in den Grenzen  $13^m2$  bis  $13^m9$  [Harv. Circ. 78, A. N. 3950].

36. AA Orionis = Bond 582 ( $12^m3$ ) [Harv. Ann. 5.83]. Entdeckt von *Roberts* im zunehmenden Licht auf 2 Platten von 1889 Jan. 29 und Febr. 3 [M. N. 50.317] und unabhängig von *Wolf* [A. N. 3899]. Merkwürdig wegen des großen Umfangs der Änderung auf 8 Platten von 1896 bis 1902 von  $12^m0$  bis  $14^m5$ , bestätigt von *Leavitt* im Umfang von  $12^m1$  bis  $13^m0$  [Harv. Circ. 78, A. N. 3950].

37. AB Orionis = Bond 606 ( $12^m3$ ) [Harv. Ann. 5.83]. Entdeckt von *Leavitt* als veränderlich von  $12^m7$  bis  $13^m7$ , bestätigt durch *Fleming* [Harv. Circ. 78, A. N. 3950].

38. AC Orionis = Bond 625 ( $15^m6$ ) [Harv. Ann. 5.84]. Entdeckt von *J. A. Parkhurst* [Ap. J. 20.138, A. N. 3980] und auf 9 Platten  $15^m2$  bis  $16^m5$ . Die Beobachtungen von *Holden* [Wash. Astr. Obs. 1878, App. I Seite 181] beziehen sich wohl auf Bond 622. Ortskarte [Ap. J. 20.136].

39. AD Orionis = Bond 642 ( $15^m6$ ) [Harv. Ann. 5.84]. Entdeckt von *J. A. Parkhurst* [Ap. J. 20.138, A. N. 3980], aber schon von Bond 1850 März 5 als neu bezeichnet [Harv. Ann. 5.128]. *Parkhurst* hat auf 9 Platten 1900 und 1901 die Veränderlichkeit zwischen  $14^m0$  bis  $16^m6$  nachgewiesen, jedoch die Identität mit Bonds Stern in Frage gestellt, da ein schwacher Nachbar vorhanden ist, der dem Veränderlichen im Maximum an Helligkeit nachsteht, während er ihn im Minimum fast um 2 Größenklassen übertrifft. Ortskarte Ap. J. 20.136. Nach *W. H. Pickering* [Harv. Ann. 32.41] ist die Größenbestimmung auf den Platten durch den Nebel unmöglich. Beobachtungen von *Holden* [Wash. Astr. Obs. 1878, App. I, 181], der irrümlich diesen Stern, statt Bond 647, H 75 als einen *Struveschen* Veränderlichen bezeichnet.

40. AE Orionis = Bond 641 ( $14^m8$ ) = Struve III [Harv. Ann. 5.84]. Verdächtig von *O. Struve* und von *Bond* als neu bezeichnet 1850 Febr. 1 [Mem. Petersb. Akad., Serie 7, T. 5, Nr. 4 p. 113 und Harv. Ann. 5.136] und bestätigt durch *Holden* [Wash. Astr. Obs. 1878, App. I, 181] und durch *J. A. Parkhurst*, der auf 9 Platten 1900 bis 1901 eine Veränderlichkeit zwischen  $12^m6$  bis  $13^m3$  fand [Ap. J. 20.138], sowie durch *W. H. Pickering*, der auf 9 Platten eine Schwankung von  $1^m$  nachwies [Harv. Ann. 32.52]. Auch von *Leavitt* bestätigt [Harv. Circ. 79, A. N. 3963]. Ortskarte von *J. A. Parkhurst*.

41. AF Orionis = Bond 654 ( $12^m3$ ) = Herschel 78. Entdeckt von *W. C. Bond* 1848 [Am. Acad. Mem. N. S. III, 87] und von ihm und *G. P. Bond* viel beobachtet bis 1864 [Harv. Ann. 5.124-154] auch von *O. Struve* 1856-57 [M. N. 17.225], bestätigt durch *Holden* [Wash. Astr. Obs. 1878, App. I, S. 182-83] und von *J. A. Parkhurst*, der eine Veränderlichkeit von  $4^m$  ( $11^m9$ - $16^m1$ ) auf 9 Platten fand [Ap. J. 20.138, A. N. 3980], ebenso wahrscheinlich gemacht von *Leavitt* [Harv. Circ. 79, A. N. 3963]. Auf den Platten durch den Nebel verdeckt bei *Scheiner* [Potsd. Publ. 11.73] und bei *W. H. Pickering* [Harv. Ann. 32.52].

42. AG Orionis = Bond 680 ( $13^m9$ ) [Harv. Ann. 5.85] = Scheiner 226 ( $12^m9$ ) [Potsd. Publ. 11.64]. Entdeckt von *M. Wolf* auf 8 Platten 1896 bis 1902 als veränderlich von  $12^m3$  bis  $<14^m$  [A. N. 3899]. Bestätigt von *Leavitt* zwischen  $12^m9$  und  $14^m0$  [Harv. Circ. 78, A. N. 3950]. Von *W. H. Pickering* geschätzt  $13^m$  [Harv. Ann. 32.41].

43. AH Orionis = Bond 695 ( $12^m5$ ) [Harv. Ann. 5.85]. Entdeckt von *Leavitt* als veränderlich zwischen  $11^m1$  und  $12^m5$  und bestätigt von *Fleming* [Harv. Circ. 78, A. N. 3950]. Bei *W. H. Pickering*  $11^m$  [Harv. Ann. 32.41].

44. AI Orionis = Bond 703 ( $13^m9$ ) [Harv. Ann. 5.85]. Entdeckt und bestätigt wie der vorige zwischen  $11^m8$  und  $13^m2$  [Harv. Circ. 78, A. N. 3950]. Scheiner Nr. 239 ( $13^m3$ ) [Potsd. Publ. 11.64], bei *W. H. Pickering*  $13^m$  [Harv. Ann. 32.41].

45. AK Orionis = Bond 709 ( $12^m3$ ) [Harv. Ann. 5.85]. Entdeckt von *Holden* 1874 Febr. 5 und bis 1878 beobachtet [Wash. Astr. Obs. 1878, App. I, 181-84 und 148] zwischen  $11^m5$  und  $13^m0$  und unabhängig entdeckt von *Leavitt* als veränderlich von  $10^m7$  bis  $11^m3$  [Harv. Circ. 78, A. N. 3950] und bestätigt von *Burns* auf 8 Platten zwischen  $11^m8$  bis  $12^m6$  [A. N. 4451, A. J. 616], bei *W. H. Pickering*  $11^m$  [Harv. Ann. 32.41]. Der Stern fehlt nach *Hartwig* in Bonds Karte am richtigen Ort, weil er  $90''$  zu nördlich eingezeichnet ist.

46. AL Orionis. Entdeckt von *Leavitt* und bestätigt von *Fleming* als veränderlich zwischen  $13^m2$  und  $14^m3$ . [Harv. Circ. 78, A. N. 3950], wohl identisch mit Scheiner Nr. 252 ( $13^m4$ ) [Potsd. Publ. 11.65].

47. AM Orionis = Bond 759 ( $15^m6$ ) [Harv. Ann. 5.87]. Entdeckt von *Leavitt* als veränderlich von  $13^m0$  bis  $13^m6$  [Harv. Circ. 78, A. N. 3950] und bestätigt von *Burns* auf 8 Platten zwischen  $12^m6$  und  $13^m7$  schwankend [A. J. 616, A. N. 4451]. Scheiner 270 ( $13^m4$ ) [Potsd. Publ. 11.65], bei *W. H. Pickering*  $13^m$  [Harv. Ann. 32.41].

48. AN Orionis = Bond 784 ( $10^m8$ ) [Harv. Ann. 5.87]. Verdächtig von *Fulius Schmidt*, unabhängig entdeckt von *Leavitt* als veränderlich von  $10^m3$  bis  $11^m0$  [Harv. Circ. 78, A. N. 3950] und bestätigt von *Burns* auf 8 Platten von  $11^m1$  bis  $11^m9$  [A. J. 616, A. N. 4451]. Der Stern ist Scheiner Nr. 282 ( $11^m5$ ) und von *W. H. Pickering* als  $11^m$  aufgezeichnet [Harv. Ann. 32.41].

49. AO Orionis = Bond 788 ( $13^m9$ ) [Harv. Ann. 5.87]. Entdeckt von *Leavitt* und bestätigt von *Fleming* zwischen  $14^m0$  und  $<15^m2$  [Harv. Circ. 78, A. N. 3950], bei *W. H. Pickering*  $15^m$  [Harv. Ann. 32.41].

50. AP Orionis = Bond 801 ( $13^m1$ ) [Harv. Ann. 5.88]. Entdeckt von *Bond* 1863 Febr. 20 und bis 1864 beobachtet [Harv. Ann. 5.154]. Von *Leavitt* auf den zur Prüfung herangezogenen Platten nicht ganz sicher als veränderlich erkannt [Harv. Circ. 78, A. N. 3950], dagegen von *Burns* auf 8 Platten, von denen nur eine die Maximalhelligkeit enthält, zwischen  $12^m9$  und  $13^m9$  als sicher veränderlich bestätigt, auch von *W. H. Pickering* auf 7 Platten im Betrage von weniger als  $1^m$  veränderlich nachgewiesen [Harv. Ann. 32.41 und 52]. Scheiner fand auf Platte 47 (1893 Jan. 11) den Stern  $<13^m5$  [Potsd. Publ. 11.73].

51. AQ Orionis = Bond 832 ( $13^m9$ ) [Harv. Ann. 5.88]. Entdeckt von *Burns* mit einer Schwankung von  $12^m6$  bis  $13^m7$  auf 8 Platten [A. J. 616, A. N. 4451], aber mit falscher Deklination an beiden Stellen angegeben, falls er richtig auf Bond 832 bezogen wurde, was wahrscheinlich ist, weil an dem angegebenen Ort sich kein Stern befindet. Bond 832 ist der  $16''$  südlich nach  $1^5$  auf T Orionis folgende Stern. Bei *W. H. Pickering*  $13^m$  [Harv. Ann. 32.41].

52. AR Orionis = Bond 838 ( $12^m8$ ) [Harv. Ann. 5.88]. Entdeckt von *Leavitt* und bestätigt von *Fleming* mit einer Schwankung von  $12^m3$  bis  $13^m3$  [Harv. Circ. 78, A. N. 3950]. Der Stern ist Scheiner 305 ( $13^m5$ ) [Potsd. Publ. 11.66]. Bei *W. H. Pickering*  $14^m$  [Harv. Ann. 32.41].

53. AS Orionis. Entdeckt von *Wolf* mit Schwankung von  $12^m8$  bis  $<15^m$  auf 8 Platten 1896 bis 1902, von ihm mit  $a_0$  bezeichnet [A. N. 3899], und bestätigt von *Leavitt* in den Grenzen  $13^m3$  bis  $<15^m0$  [Harv. Circ. 78, A. N. 3950].

*Wolf* hält den Stern für wahrscheinlich kurzperiodisch. Nicht bei *Bond*, obwohl dicht bei Bond 828 ( $14^m8$ ) [A. N. 3936]. *v. Gothard* hat ihn 1892 Jan. 3 heller als Bond 828 in der Größe  $14^m0$  mit Reflektor photographiert.

54. AT Orionis. Entdeckt von *Wolf* wie der vorige zwischen  $12^m5$  und  $15^m0$  und als wahrscheinlich kurzperiodisch mit Bezeichnung  $g$  angemerkt [A. N. 3899]; bestätigt von *Leavitt* zwischen  $14^m5$  und  $15^m4$  [Harv. Circ. 78, A. N. 3950].

55. AU Orionis. Entdeckt von *Leavitt* [Harv. Circ. 78, A. N. 3950]. 4 Platten von *Roberts* ergeben Helligkeiten zwischen  $13^m0$  und  $<14^m0$ . Bestätigt auch von *Fleming* auf Harvard-Platten, welche aber nur eine Schwankung zeigen von  $14^m1$  bis  $14^m5$  [Harv. Circ. 86, A. N. 3980].

56. AV Orionis = Bond 877 ( $12^m5$ ) [Harv. Ann. 5.89]. Entdeckt von *M. Wolf*, der ihn mit  $e_2$  bezeichnet, auf 8 Platten 1896 bis 1902 zwischen  $12^m6$  und  $<14^m$  schwankend [A. N. 3899] und bestätigt von *Leavitt* in den Grenzen  $13^m0$  bis  $14^m9$  [Harv. Circ. 78, A. N. 3950].

57. AW Orionis. Entdeckt von *Leavitt* mit der Schwankung  $13^m7$  bis  $<15^m0$  und bestätigt von *Fleming* [Harv. Circ. 78, A. N. 3950], sowie von *M.* und *G. Wolf*, die auf 6 Platten 1896 bis 1906 Veränderlichkeit zwischen  $13^m$  und  $15^m$  fanden und Ort sowie Umgebungskärtchen mitteilten [A. N. 4085].

58. AX Orionis = Bond 885 ( $13^m9$ ) [Harv. Ann. 5.89]. Entdeckt von *Leavitt* und bestätigt von *Fleming* als veränderlich von  $12^m8$  bis  $13^m9$  [Harv. Circ. 78, A. N. 3950].

59. AY Orionis. Entdeckt von *Leavitt* und bestätigt von *Fleming* in den Grenzen  $14^m4$  und  $<15^m4$  [Harv. Circ. 78, A. N. 3950].

60. AZ Orionis = Bond 908 ( $13^m2$ ) [Harv. Ann. 5.90]. Entdeckt von *M. Wolf*, der ihn mit 16 bezeichnete und zweimal als sicher veränderlich anzeigte [A. N. 3749 und 3899], das erste Mal zwischen  $13^m0$  und  $17^m0$ , das zweite Mal zwischen  $11^m8$  und  $<14^m5$ . Bestätigt von *Leavitt* zwischen  $11^m5$  und  $12^m1$  [Harv. Circ. 78, A. N. 3950]. Er ist Scheiner 331 ( $12^m4$ ) und bei *W. H. Pickering*  $12^m$  [Harv. Ann. 32.41].

61. BB Orionis. Auf Bonds Karte verzeichnet, aber nicht im Katalog. Entdeckt von *Leavitt* und bestätigt von *Fleming* zwischen  $13^m0$  und  $14^m5$  [Harv. Circ. 78, A. N. 3950].

62. BC Orionis = Bond 951 ( $14^m8$ ) [Harv. Ann. 5.91]. Entdeckt von *Leavitt* und bestätigt von *Fleming* von  $13^m5$  bis  $14^m6$  [Harv. Circ. 78, A. N. 3950]. Bei *W. H. Pickering*  $15^m$  [Harv. Ann. 32.42].

63. BD Orionis. Auf Bonds Karte, aber nicht im Katalog verzeichnet. Entdeckt von *Leavitt* und bestätigt von *Fleming* von  $12^m1$  bis  $13^m3$  [Harv. Circ. 78, A. N. 3950].

64. BE Orionis = Bond 1009 ( $10^m8$ ) [Harv. Ann. 5.92]. Entdeckt und bestätigt wie der vorige zwischen  $11^m5$  und  $<14^m8$  [Harv. Circ. 78, A. N. 3950]. Die Aufnahme von *Wolf* 1901 Jan. 16 zeigt den Stern in  $11^m5$ .

65. BF Orionis = BD -  $6^{\circ}1259$  ( $9^m4$ ) = Bond 1036 ( $9^m3$ ). Entdeckt von *Leavitt* mit der Schwankung  $8^m0$  bis  $10^m2$  [Harv. Circ. 79, A. N. 3963 und Harv. Circ. 86, A. N. 3980] und nach 114 Platten als unregelmäßig bezeichnet. Bestätigt durch Augen-Beobachtungen, 10 von *Pickering*,

21 von *L. Campbell* in der Zeit 1905 Jan. 28 bis März 11 in den Grenzen  $10^m4$  bis  $11^m7$  [Harv. Circ. 93, A. N. 4018], auch von *M.* und *G. Wolf* auf 6 Platten von 1896–1906 von  $9^m5$  bis  $12^m$  [A. N. 4085]. Ortskärtchen daselbst.

66. BG-Orionis. Entdeckt auf Platten des 24 Zoll-Bruce Telescope von *Leavitt* mit Veränderlichkeit von  $15^m0$  bis  $16^m3$  [Harv. Circ. 107, A. N. 4076].

67. BH-Orionis. Entdeckt von *Leavitt* und bestätigt von *Fleming* in den Helligkeitsgrenzen  $12^m2$  bis  $13^m2$  [Harv. Circ. 78, A. N. 3950].

68. R-Mensae = CPD  $-75^{\circ}333$  ( $9^m4$ ). Entdeckt von *Leavitt* auf Himmelskarte 48 mit Schwankung von  $9^m5$  bis  $10^m6$  [Harv. Circ. 130, A. N. 4196].

69. AB-Carinae. Entdeckt von *Leavitt* auf Himmelskarte 48 mit Schwankung von  $9^m5$  bis  $10^m5$  [Harv. Circ. 130, A. N. 4196].

70. AC-Carinae = Gou 9062 ( $8\frac{1}{2}^m$ ) = GZ  $7^h337$  = CPD  $-58^{\circ}848$  ( $8^m7$ ). Entdeckt von *Leavitt* wie der vorige, in den Grenzen  $8^m2$  bis  $9^m3$  [Harv. Circ. 130, A. N. 4196].

71. VX-Aurigae = BD  $+41^{\circ}1660$  ( $9^m3$ ). Entdeckt von *Furuhjelm* auf 7 Helsingforscher Platten von 1895 April 17 bis 1913 April 9. Veränderlichkeit von  $9^m5$  bis  $12^m5$  [A. N. 4697].

72. SW-Velorum = Gou 11841 ( $8\frac{3}{4}^m$ ) = CoD  $-46^{\circ}4498$  ( $9^m0$ ) = CPD  $-46^{\circ}2885$  ( $8^m2$ ). Verdächtig von *Thome* [Cord. Res. 18.XXXI] wegen Schätzungen von  $8^m3$  bis  $9^m3$ , unabhängig entdeckt von *Cannon* auf der Himmelskarte 49 mit Veränderung von  $8^m8$  bis  $9^m8$  [Harv. Circ. 151, A. N. 4363] und wiederentdeckt von *Leavitt* bei Prüfung der Himmelskarte 39 [Harv. Circ. 179].

73. SX-Velorum = Gou 11870 ( $8^m$ ) = CoD  $-45^{\circ}4490$  ( $8^m4$ ) = CPD  $-45^{\circ}2966$  ( $8^m6$ ). Wie der vorige entdeckt von *Cannon* und wiederentdeckt von *Leavitt* mit der Schwankung von  $8^m5$  bis  $9^m3$  und besonders bestätigt [Harv. Circ. 151 und 179].

74. T-Pyxis: Entdeckt von *Leavitt* mit den Eigenschaften eines neuen Sternes, der aber schon nach 12 Jahren eine zweite, der ersten gleiche Erscheinung zeigt. Die Aufnahmen von 1890 Mai 2 bis 5 haben ihn  $14^m0$ , Mai 28  $7^m5$ , 1892 April 22  $14^m2$ ; auf der von 1902 März 19 ist er  $<10^m5$ , April 2  $9^m00$ , April 7  $8^m00$ , April 29  $7^m55$ , Mai 2  $7^m45$ , worauf er wieder abnahm und später nie heller als  $14^m$  erschien [Harv. Circ. 179, A. N. 4728]. Anfang April 1914 war seine Beobachtung wichtig. Er wurde von *Hartwig* März 29, April 3, 11 und 19 vergeblich gesucht.

75. SY-Velorum = GZ  $9^h620$  ( $8\frac{1}{2}^m$ ) = CoD  $-43^{\circ}5040$  ( $8^m6$ ) = CPD  $-43^{\circ}3449$  ( $8^m9$ ) ( $8^m5$ ). Entdeckt von *Fleming* durch sein Spektrum (Mc5 d var.?) im Jahre 1908, dann wiederentdeckt 1910 von *Cannon* und später von *Leavitt* mit Veränderlichkeit von  $8^m5$  bis  $9^m5$  auf 5 Platten als wahrscheinlich langperiodisch [Harv. Circ. 179, A. N. 4728].

76. ST-Hydrae. Entdeckt von *Leavitt* als wahrscheinlich langperiodisch zwischen  $9^m4$  und  $<12^m0$  auf 5 Platten [Harv. Circ. 179, A. N. 4728].

77. SZ-Velorum = GZ  $9^h3505$  ( $9^m$  und  $9\frac{1}{2}^m$ ) = CoD  $-44^{\circ}5914$  ( $9^m6$ ) = CPD  $-44^{\circ}4251$  ( $9^m4$ ,  $9^m2$ ). Wie

der vorige zwischen  $9^m5$  und  $10^m7$  von *Leavitt* entdeckt [Harv. Circ. 179, A. N. 4728].

78. W-Antliae = CoD  $-29^{\circ}7842$  ( $9^m4$ ). Als wahrscheinlich kurzperiodisch in den Grenzen  $9^m2$  bis  $10^m2$  auf 5 Platten von *Leavitt* entdeckt [Harv. Circ. 179, A. N. 4728].

79. SU-Hydrae = BD  $-21^{\circ}2931$  ( $9^m4$ ) = CPD  $-21^{\circ}4540$  ( $9^m4$ ). Wie der vorige von *Leavitt* mit der Schwankung  $9^m4$  bis  $10^m4$  entdeckt [Harv. Circ. 179, A. N. 4728].

80. X-Antliae. Der Stern folgt auf CPD  $-29^{\circ}3189$  ( $10^m0$ ) um  $1^s4$  und steht um  $1^s4$  südlicher, wenn der Ort richtig angegeben ist. Entdeckt als wahrscheinlich langperiodisch zwischen  $9^m3$  und  $<12^m0$  von *Leavitt* aus 5 Platten [Harv. Circ. 179, A. N. 4728].

81. Y-Antliae = CoD  $-34^{\circ}6457$  ( $9^m5$ ) = CPD  $-34^{\circ}3941$  ( $9^m4$ ). Entdeckt und als Algolstern erkannt von *Leavitt* in den Grenzen  $9^m1$  bis  $9^m9$ . Aus 7 Minimumzeiten zwischen 1903 Jan. 3 und 1909 Mai 26 ergaben sich die Elemente: Min. =  $2410002.96 + 3^d0519 \cdot E$  [Harv. Circ. 179, A. N. 4728].

82. TT-Velorum = CoD  $-45^{\circ}5971$  ( $9^m9$ ) = CPD  $-45^{\circ}4568$  ( $9^m9$ ). Wie der vorige als Algolstern von  $10^m2$  bis  $<12^m0$  entdeckt von *Leavitt*. Den 18 Minimumzeiten wird durch die Elemente entsprochen: Min. =  $2410001.57 + 2^d10838 \cdot E$  [Harv. Circ. 179, A. N. 4728].

83. V-Antliae. Entdeckt von *Leavitt* aus 5 Platten mit Veränderlichkeit von  $7^m7$  bis  $<12^m0$  wahrscheinlich langperiodisch [Harv. Circ. 179, A. N. 4728].

84. AA-Carinae. Entdeckt von *Leavitt* aus 6 Platten veränderlich zwischen  $13^m5$  und  $14^m5$  [Harv. Circ. 115, A. N. 4102].

85. AD-Carinae. Entdeckt von *Leavitt* auf 6 Platten zwischen  $12^m0$  und  $13^m3$  veränderlich [Harv. Circ. 115, A. N. 4102].

86. Z-Antliae = GZ  $10^h2931$  ( $9\frac{1}{2}^m$ ) = CoD  $-34^{\circ}6961$  ( $8^m7$ ) = CPD  $-34^{\circ}4297$  ( $9^m6$ ,  $9^m5$ ). Als wahrscheinlich langperiodisch zwischen  $9^m6$  und  $10^m6$  aus 5 Platten von *Leavitt* entdeckt [Harv. Circ. 179, A. N. 4728].

87. AE-Carinae. Wie der vorige zwischen  $14^m0$  und  $15^m0$  von *Leavitt* entdeckt [Harv. Circ. 115, A. N. 4102].

88. T-Crateris = BD  $-19^{\circ}3254$  ( $8^m3$ ). Auf Draper Memorial-Platten entdeckt von *Fleming* mit Spektrum Mc5 und nach 22 Platten zwischen  $9^m2$  und  $10^m2$  veränderlich [Harv. Circ. 167, A. N. 4542].

89. VY-Centauri = CPD  $-50^{\circ}4289$  ( $9^m8$ ) = CoD  $-50^{\circ}6082$  ( $10^m$ ). Auf Platte 50 der Himmelskarte von *Leavitt* entdeckt zwischen  $9^m2$  und  $10^m2$  [Harv. Circ. 122, A. N. 4152].

90. RT-Muscae = CPD  $-66^{\circ}1637$  ( $9^m2$ ) = GZ  $11^h2681$  ( $9^m$ ) = GiZ  $8082$  ( $9^m0$ ). Wie der vorige von *Leavitt* veränderlich zwischen  $8^m7$  und  $9^m7$  entdeckt [Harv. Circ. 122, A. N. 4152].

91. VZ-Centauri = CPD  $-60^{\circ}3454$  ( $8^m5$ ) = GZ  $11^h3182$  ( $9\frac{1}{2}^m$  und  $9^m$ ). Auf dem Feld 50 der Himmelskarte von *Leavitt* entdeckt und früher wegen der kleinen Schwankung von  $0^m4$  zwischen  $8^m3$  und  $8^m7$  nicht bekannt gemacht, dann aber von  $\beta$ -Lyrae-Art erkannt. Die Minimumzeiten werden gut durch die Elemente dargestellt: Min. =  $2410001.7 + 2^d4645 \cdot E$  [Harv. Circ. 179, A. N. 4728].



92. RV Crucis. Auf 13 Platten von *Leavitt* als veränderlich zwischen  $13^m1$  und  $14^m2$  entdeckt [Harv. Circ. 120, A. N. 4145].
93. VV Draconis = BD +  $70^{\circ}692$  ( $9^m5$ ) = Greenw. phot. +  $69^{\circ}4889$ . Entdeckt von *Sperra* bei der Benutzung des Sterns zur Vergleichung von SW Draconis und von 1909 Okt. 31 bis 1910 Febr. 3 genauer verfolgt in einer Schwankung von nicht ganz  $0^m4$  [A. N. 4407], bestätigt von *Martin* und *Plummer* bei gleicher Veranlassung in einer Veränderlichkeit von  $0^m27$  [M. N. 73.445]. Aus den Plattenkoordinaten von Greenwich folgt der Ort 1900  $12^h12^m46^s10 + 69^{\circ}48'33''.7$ .
94. RR Can. ven. Entdeckt von *L. Ceraski* auf Moskauer Platten, die (11 an Zahl) von 1896 bis 1910 Veränderlichkeit zwischen  $10^m$  und  $11^m$  zeigen [A. N. 4462].
95. RW Crucis. Wie RV von *Leavitt* als veränderlich zwischen  $15^m0$  und  $16^m0$  entdeckt [Harv. Circ. 120, A. N. 4145].
96. RX Crucis. Entdeckt von *Leavitt* wie der vorige mit Schwankung von  $15^m0$  bis  $16^m0$  [Harv. Circ. 120, A. N. 4145].
97. RY Crucis. Als kurzperiodisch zwischen  $12^m7$  und  $13^m8$  von *Leavitt* wie der vorige entdeckt [Harv. Circ. 120, A. N. 4145].
98. RZ Crucis. Wahrscheinlich von Algol-Art zwischen  $14^m0$  und  $15^m3$  von *Leavitt* entdeckt [Harv. Circ. 120, A. N. 4145].
99. T Comae Ber. Entdeckt von *L. Ceraski* auf Moskauer Platten, deren 16 aus den Jahren 1896, 1897, 1911 bis 1913 eine wahrscheinlich langperiodische Veränderlichkeit von  $10^{1/2}m$  bis  $<13^m$  ergeben [A. N. 4659].
100. SZ Virginis. Der auf RT Virginis nach  $11^s$  nördlich  $0.2$  folgende Stern wurde von *Fleming* als veränderlich zwischen  $10^m3$  und  $11^m5$  auf 4 Platten zwischen 1890 April 7 und 1898 Mai 7 entdeckt [Harv. Circ. 98, A. N. 4027]. Vergleichsterne von *L. Campbell* [Harv. Ann. 57.243].
101. RU Muscae. Entdeckt von *Leavitt* und auf 10 Platten von  $13^m4$  bis  $14^m6$  veränderlich [Harv. Circ. 120, A. N. 4145].
102. WW Centauri = CPD -  $59^{\circ}4781$  ( $10^m1$ ) = GZ  $13^h94$  ( $8^{1/2}m$  und  $9^m$ ) = Gou 17873 ( $8^{1/4}m$ ). Wie der vorige von *Leavitt* zwischen  $9^m4$  und  $10^m5$  veränderlich entdeckt [Harv. Circ. 122, A. N. 4152].
103. WX Centauri. Ebenso von *Leavitt* entdeckt als veränderlich zwischen  $11^m5$  und  $12^m5$  [Harv. Circ. 120, A. N. 4145].
104. WY Centauri. Entdeckt von *Leavitt* wie der vorige, veränderlich von  $12^m3$  bis  $13^m5$  [Harv. Circ. 120, A. N. 4145].
105. WZ Centauri. Als wahrscheinlich von Algol-Art zwischen  $12^m9$  und  $14^m2$  durch *Leavitt* entdeckt [Harv. Circ. 120, A. N. 4145]. Von verschwommenem Aussehen und deshalb wohl Doppelstern.
106. S Chamaeleontis = CPD -  $76^{\circ}767$  ( $7^m2$ ) = Gou 18352 ( $6^m6$ ). Entdeckt von *Fleming* als schwach veränderlich [Harv. Circ. 54, A. N. 3695] und auf Platten von 1889 bis 1902 zwischen  $7^m0$  und  $8^m0$  bestätigt [Harv. Ann. 55]. Vergleichsterne von *Fleming* [Harv. Ann. 47.33].

107. XX Centauri = CPD -  $56^{\circ}5865$  ( $8^m3$ ) = Gou 18563 ( $8^m$ ). Entdeckt von *Leavitt* als veränderlich zwischen  $7^m6$  und  $8^m7$  [Harv. Circ. 122, A. N. 4152].
108. T Circini = CPD -  $64^{\circ}2524$  ( $9^m2$ ). Von Algol-Art zwischen  $10^m0$  und  $11^m0$  von *Leavitt* entdeckt [Harv. Circ. 130, A. N. 4196].
109. XY Centauri = CoD -  $43^{\circ}8554$  ( $9^m7$ ) = CPD -  $43^{\circ}6287$  ( $9^m6$ ). Auf den Henry Draper-Memorialplatten von *Fleming* entdeckt und von *Wells* bestätigt. 20 Platten von 1890 bis 1903 zeigen Veränderlichkeit von  $9^m4$  bis  $10^m4$ . Spektrum Mc5 [Harv. Circ. 158, A. N. 4432].
110. TT Virginis. Entdeckt von *Leavitt* auf 6 besonders schönen Platten von 2-stündiger Aufnahme im Umfang von  $14^m0$  bis  $15^m0$  Veränderlichkeit [Harv. Circ. 107, A. N. 4076].
111. TU Virginis. Wie der vorige entdeckt von *Leavitt* zwischen  $13^m0$  und  $14^m0$  [Harv. Circ. 107, A. N. 4076].
112. TV Virginis. Ebenso wie die beiden vorigen entdeckt von *Leavitt* zwischen  $13^m0$  und  $14^m0$  [Harv. Circ. 107, A. N. 4076].
113. RS Lupi = GZ  $14^h970$  ( $9^m5$ ) = CPD -  $46^{\circ}6768$  ( $10^m2$ ). Entdeckt von *Fleming* auf den Henry Draper-Memorialplatten mit Spektrum N [Harv. Circ. 54, A. N. 3695] und als unregelmäßig zwischen  $10^m7$  und  $11^m7$  nachgewiesen [Harv. Ann. 55]. Vergleichsterne von *Fleming* [Harv. Ann. 47.35].
114. RT Lupi = CPD -  $48^{\circ}6504$  ( $9^m3$ ) = CoD -  $48^{\circ}9108$  ( $10^m$ ). Auf Platte 51 der Himmelskarte von *Leavitt* zwischen  $10^m5$  und  $11^m5$  veränderlich entdeckt [Harv. Circ. 130, A. N. 4196].
115. V Apodis = CPD -  $71^{\circ}1717$  ( $9^m6$ ). Wie der vorige von *Leavitt* als veränderlich zwischen  $10^m5$  und  $11^m5$  entdeckt [Harv. Circ. 130, A. N. 4196].
116. RR Normae = CPD -  $54^{\circ}6379$  ( $9^m2$ ). Entdeckt von *Leavitt* wie der vorige zwischen  $9^m5$  und  $10^m5$  schwankend [Harv. Circ. 130, A. N. 4196].
117. SU Librae. Entdeckt von *P. Lowell* in Flagstaff auf 2 Platten des 40 Zoll-Reflektors im Juni 1912 mit den Helligkeiten  $14^{1/2}m$  und  $16^{1/4}m$  an zwei aufeinander folgenden Tagen. Ort für 1912.0 und Vergleichsterne von *C. O. Lampland* [A. N. 4670]. Von *Hartwig* 1914 März 31 an der Stelle als  $<13^m$  gesehen.
118. SV Librae. Entdeckt als langperiodisch auf Platte 42 der Himmelskarte in den Grenzen  $10^m2$  bis  $<11^m5$  von *Leavitt* [Harv. Circ. 135, A. N. 4258]. In Harv. Circ. 135 ist der Stern zum Sternbild Scorpius gerechnet.
119. RS Normae = CPD -  $53^{\circ}7039$  ( $9^m8$ ). Auf Platte 51 der Himmelskarte von *Leavitt* entdeckt in den Grenzen  $10^m0$  und  $11^m0$  [Harv. Circ. 130, A. N. 4196].
- 120-125. AM Scorpii-AR Scorpii. Entdeckt von *Leavitt* und auf 33 Platten untersucht, der Reihenfolge nach als veränderlich in den Grenzen  $12^m9$  bis  $14^m0$ ,  $13^m0$  bis  $14^m2$  kurzperiodisch,  $11^m1$  bis  $12^m1$ ,  $12^m3$  bis  $13^m7$  kurzperiodisch,  $12^m9$  bis  $14^m1$  und  $13^m6$  bis  $14^m7$  kurzperiodisch [Harv. Circ. 90, A. N. 3994].
126. RT Normae = CPD -  $59^{\circ}6719$  ( $10^m0$ ). Entdeckt von *Cannon* auf Platte 52 der Himmelskarte und auf 12 Platten als veränderlich zwischen  $10^m0$  und  $11^m0$  gefunden [Harv. Circ. 162, A. N. 4459].

127. AS Scorpii. Wie 120 bis 125 entdeckt von *Leavitt* zwischen  $13^m3$  und  $14^m7$  kurzperiodisch veränderlich [Harv. Circ. 90, A. N. 3994].

128. TZ Ophiuchi. Wie der vorige entdeckt von *Leavitt*, aber zwischen  $12^m4$  und  $13^m5$  nicht ganz sicher wegen des Ortes des Sterns am Rand der Platten [Harv. Circ. 90, A. N. 3994].

129. RT Trianguli austr. = CPD  $-62^\circ5377$  ( $9^m7$ ). Wie 126 von *Cannon* entdeckt zwischen  $9^m1$  und  $10^m1$  [Harv. Circ. 162, A. N. 4459].

130-133. AT Scorpii-AW Scorpii. Entdeckt von *Leavitt* wie Nr. 120 und veränderlich auf 33 Platten befunden, der Reihe nach für AT Scorpii von  $12^m2$  bis  $<13^m6$ , AU Scorpii  $11^m7$  bis  $13^m1$ , AV Scorpii  $13^m7$  bis  $<15^m0$  und AW Scorpii von  $13^m2$  bis  $14^m2$  [Harv. Circ. 90, A. N. 3994].

134. W Ursae min. = BD  $+86^\circ244$  ( $8^m7$ ). Entdeckt von *Astbury* als schwach 1913 April 7 und 19, Mai 1 und 6, woraus für den Algolstern eine Periode von 1.7 Tagen folgte [A. N. 4655]. Unabhängig entdeckt von *Davidson* [A. N. 4676] und als Algolstern aus Platten von 1911 Juni bis 1913 Januar mit den Elementen festgestellt: Min. =  $2419487.850 + 1^d7012 \cdot E$  und den Grenzen  $8^m40$  und  $9^m30$ . Irrtümlich in den A. N. zweimal mit vorläufiger Bezeichnung (12.1913 und 23.1913) versehen.

135. AX Scorpii = CoD  $-26^\circ11477$  ( $8^m6$ ) = Gou 22581 ( $9^m$ ) = AW 12757 ( $8^m5$ ). Entdeckt mit Spektrum Mc5 von *Fleming* auf den Henry Draper Memorialplatten, deren 27 von 1889 bis 1908 die Veränderlichkeitsgrenzen von  $8^m8$  bis  $9^m8$  ergeben [Harv. Circ. 158, A. N. 4432].

136-145. AY Scorpii-BI Scorpii. Entdeckt von *Leavitt* wie Nr. 120 auf 33 Platten als veränderlich, AY von  $13^m1$  bis  $14^m1$ , AZ von  $12^m6$  bis  $13^m8$ , BB  $13^m6$  bis  $14^m9$ , BC  $13^m8$  bis  $<14^m8$ , BD  $13^m6$  bis  $<14^m8$ , BE  $12^m5$  bis  $13^m5$ , BF  $12^m8$  bis  $13^m8$ , BG  $13^m7$  bis  $14^m9$ , BH  $13^m0$  bis  $14^m0$  und BI  $13^m8$  bis  $14^m8$  [Harv. Circ. 90, A. N. 3994].

146. UU Ophiuchi = CPD  $-25^\circ5896$  ( $9^m3$ ) = CoD  $-25^\circ11815$  ( $9^m4$ ). Auf Platte 42 der Himmelskarte von *Leavitt* entdeckt als Algolstern zwischen  $10^m2$  und  $<11^m6$  und im Harv. Circ. 135 irrtümlich dem Scorpion zugeteilt [Harv. Circ. 135, A. N. 4258].

147-151. AS Sagittarii-AW Sagittarii. In der Umgebung des dreispaltigen Nebels entdeckt von *Leavitt* als veränderlich, AS von  $12^m6$  bis  $13^m9$ , AT  $11^m0-12^m3$ , AU  $13^m4-14^m5$  wahrscheinlich Algolstern (auf 18 von 20 Platten gleich), AV  $10^m9-12^m0$ , AW  $14^m0-15^m1$  wahrscheinlich Algolstern (auch auf 18 von 20 Platten gleich) [Harv. Circ. 91, A. N. 3994].

152. AX Sagittarii = BD  $-18^\circ4799$  ( $7^m4$ ) = AW 13999 ( $7^m8$ ). Entdeckt auf Platte 43 der Himmelskarte von *Cannon* als wahrscheinlich kurzperiodisch zwischen  $8^m0$  und  $9^m0$  (Spektrum G5) nach 18 Platten zwischen 1901 Sept. 6 und 1907 Aug. 25 [Harv. Circ. 137, A. N. 4273].

153. RS Serpentis. Wie der vorige entdeckt von *Cannon* und auf 27 Platten zwischen 1891 Mai 30 und 1904 Juni 17 von  $10^m1$  bis  $10^m7$  veränderlich befunden, bestätigt von *Wells* [Harv. Circ. 137, A. N. 4273] und neuerdings von *Zinner*.

154. TX Lyrae. Entdeckt von *D'Esterre*, der aus 49 Platten 1911 bis 1913 und 5 Beobachtungen 3 Maxima etwas über  $10^m$  ableiten und die Periode des langsam auf- und absteigenden Lichtes zu 230 Tagen in den Grenzen  $10^m2$  (visuell  $9^m8$  orange) und  $<13^m0$  bestimmen konnte. Vergleichsterne und Kärtchen sind mitgeteilt [A. N. 4670]. Siehe auch A. N. 4738, wo noch weitere Beobachtungen veröffentlicht sind und die Periode zu 221 Tagen angegeben ist. Bestätigt von *Enebo*, der die genäherten Elemente angibt: Max. =  $2419677 + 227^d \cdot E$  [A. N. 4715].

155. AY Sagittarii. Wie 147 von *Leavitt* entdeckt als veränderlich von  $10^m4$  bis  $11^m4$  [Harv. Circ. 91, A. N. 3994].

156. AZ Sagittarii = CoD  $-30^\circ15642$  ( $9^m9$ ). Entdeckt wie der vorige von *Leavitt* in den Grenzen  $10^m6$  und  $12^m0$  [Harv. Circ. 91, A. N. 3994].

157. RT Pavonis = CPD  $-69^\circ2912$  ( $9^m2$ ) = Gou 25245 ( $9^m$ ). Auf Platte 52 der Himmelskarte von *Cannon* entdeckt und auf 21 Platten zwischen  $8^m7$  und  $9^m8$  veränderlich befunden [Harv. Circ. 162, A. N. 4459].

158. SY Scuti. Auf den Platten für die Nova Sagittarii (1899) entdeckt von *Leavitt* zwischen  $14^m0$  und  $15^m0$  veränderlich [Harv. Circ. 141, A. N. 4280].

159. BB Sagittarii = BD  $-20^\circ5286$  ( $7^m8$ ) = CPD  $-20^\circ7221$  ( $7^m7$ ) = Bo VI 122 (1852 Sept. 27 =  $7^m0$ , 1854 Juli 19 =  $8^m0$ , 1863 Juli 6 =  $7^m0$ ). Irrtümlich im Harv. Circ. 137 auf BD  $-20^\circ5283$  ( $9^m1$ ) bezogen, dessen Ort für 1900 auch angegeben ist, sodaß kein Druck- oder Schreibfehler vorzuliegen scheint. Entdeckt von *Cannon* mit wahrscheinlich kurzer Periode zwischen  $7^m6$  und  $8^m6$  auf Platte 43 der Himmelskarte. Der falsch angegebene Stern ist von *Zinner* vergeblich auf Veränderlichkeit geprüft, dabei ist aber der richtige Stern  $-20^\circ5286$  als veränderlich erkannt worden, dem ein nahe gleich heller Stern nach  $7^s$  um  $0.4$  südlicher folgt [Harv. Circ. 137, A. N. 4273].

160-164. SZ-TW Scuti. Wie 158 von *Leavitt* entdeckt. SZ von  $15^m0$  bis  $<16^m0$ , TT  $14^m4-15^m4$ , TU  $14^m2$  bis  $15^m5$ , TV  $14^m7-16^m0$  und TW  $14^m0-15^m2$  [Harv. Circ. 141, A. N. 4280].

165. BC Sagittarii. Entdeckt von *Leavitt* wie der vorige in den Grenzen  $14^m5$  bis  $<15^m8$  [Harv. Circ. 141, A. N. 4280].

166, 167. UX Aquilae und UY Aquilae. Ebenso wie die vorigen entdeckt von *Leavitt*, UX von  $14^m8$  bis  $15^m8$ , UY von  $13^m5$  bis  $14^m5$  veränderlich [Harv. Circ. 141, A. N. 4280].

168-170. BD Sagittarii-BF Sagittarii. Ebenfalls wie die vorigen von *Leavitt* entdeckt, BD zwischen  $14^m4$  und  $<15^m8$ , BE  $13^m0-14^m3$ , BF  $14^m8-15^m8$  [Harv. Circ. 141, A. N. 4280].

171. RX Telescopii = Gou 26118 ( $7\frac{1}{4}^m$ ) = CoD  $-46^\circ12809$  ( $8^m2$ ) = CPD  $-46^\circ9615$  ( $8^m0$ ). Von *Thome* verdächtigt [Cord. Res. 18.XXXII] mit den Schätzungen 1894 Juni 24 ( $8^m$ ), Juli 3 ( $8^m3$ ), 1897 Sept. 22 ( $7^m5$ ), Sept. 26 ( $7^m5$ ) und 1898 Juli 17 ( $8^m2$ ). Unabhängig entdeckt von *Cannon* wie Nr. 126 und auf 11 Platten zwischen  $8^m9$  und  $9^m9$  veränderlich gefunden [Harv. Circ. 162, A. N. 4459].

172. RY Vulpeculae. Entdeckt von *Fleming* bei der Aufsuchung von Y Vulpeculae auf früheren Platten und veränderlich von  $13^m0$  bis  $14^m3$  auf 17 Platten zwischen 1893 Juli 27 und 1906 Juli 21 nachgewiesen. Ein schwächerer Stern geht  $0^s9$  (südlich  $14''$ ) voraus. Die rechtwinkligen Koordinaten für die Pariser Platten 143 und 144 von *Fules Baillaud* angegeben [Harv. Circ. 126, A. N. 4168].

173. BG Sagittarii. Wie Nr. 158 von *Leavitt* als veränderlich zwischen  $14^m8$  und  $15^m8$  entdeckt [Harv. Circ. 141, A. N. 4280].

174. TY Lyrae. Entdeckt von *D'Esterre*, der aus 35 Platten an 26 Tagen zwischen 1911 Aug. 31 und 1913 Aug. 5 drei Maxima ableiten und eine Periode von 330 Tagen für den regelmäßigen Lichtwechsel von der photographischen Größe  $9^m4$  bis  $<13^m0$  bestimmen konnte. Visuell war der Stern 1913 Juli 16 in bereits abnehmendem Lichte  $8^m8$  bei rötlich-orange Färbung. Kärtchen der Umgebung und Größen für Vergleichsterne sind angegeben [A. N. 4676].

175. UZ Aquilae. Entdeckt von *Leavitt* wie Nr. 158 zwischen  $14^m5$  und  $<15^m5$  veränderlich [Harv. Circ. 141, A. N. 4280].

176. BH Sagittarii. Von *Breslin* entdeckt bei der Beobachtung von RW und RX Sagittarii [Harv. Circ. 92, A. N. 3995]. Vergleichsterne von *Fleming* [Harv. Ann. 47.60] angegeben. Nach Harv. Ann. 55.54 auf 257 von 302 Platten zwischen 1889 Aug. 16 und 1904 Okt. 6 nicht vorhanden und nach der Gesamtheit zwischen  $12^m7$  und  $13^m7$  wahrscheinlich unregelmäßig veränderlich.

177. BI Sagittarii. Entdeckt von *Innes* auf 2 Platten mit Stereokomparator und auf 7 von *H. E. Wood* zwischen 1911 Juni 29 und 1912 Aug. 7 aufgenommenen Platten [Union Obs. Circ. 1.36] und dann noch auf 2 Platten 1913 Juli 29 und Aug. 22 als veränderlich zwischen  $9^m7$  und  $13^m0$  nachgewiesen [Union Obs. Circ. 1.65]. Der Stern geht  $BD - 16^s5446$  ( $9^m8$ )  $0^s3$  südlich um  $23^s$  voraus und folgt dicht  $2^s5$  nördlicher einem Stern  $10^m$ , der einen schwachen Nachbar hat.

178. BC Cygni =  $BD + 37^s3903$  ( $9^m4$ ) = Birm Esp 665 (var?) = *Espin* 221. Verdächtig von *Espin*, der 1887 April 2 den Stern als  $8^m5$  und sehr rot anmerkte mit Spektrum IV [A. N. 2788]. Unabhängig entdeckt von *Wells*, auf 15 Platten zwischen  $11^m5$  und  $12^m5$  photographisch veränderlich gefunden [Harv. Circ. 167, A. N. 4542].

179, 180. BD und BE Cygni. In der Nähe des großen Spiralnebels NGC 6960, 6992 von *Leavitt* entdeckt, BD zwischen  $13^m8$  und  $14^m9$ , BE zwischen  $12^m5$  und  $13^m7$  [Harv. Circ. 107, A. N. 4076].

181. SX Cephei. Entdeckt von *Perrine* im Nebel NGC 7023, 1901. Nov. 7  $14\frac{1}{2}^m$ , 1902. Aug. 27  $16\frac{1}{4}^m$  und visuell 1902 Sept. 1  $16\frac{1}{2}^m$  [Lick Obs. Bull. 24].

182. Y Microscopii =  $CoD - 34^s14866$  ( $9^m3$ ) =  $CPD - 34^s8868$  ( $9^m8$ ). Von *Leavitt* entdeckt und aus 6 Platten von  $9^m6$  bis  $10^m6$  wahrscheinlich langperiodisch veränderlich erkannt [Harv. Circ. 179, A. N. 4728].

183. Z Microscopii =  $CoD - 30^s18489$  ( $9^m7$ ). Entdeckt von *Leavitt*, auf 20 von 24 Platten gleich  $11^m0$  und sonst bis  $11^m8$  geschätzt, vielleicht Algol- oder  $\beta$  Lyrae-Stern [Harv. Circ. 179, A. N. 4728].

184. RS Indi =  $CPD - 70^s2860$  ( $9^m1$ ) =  $GiZ 15253$  ( $9^m8$ ). Auf Platte 46 der Himmelskarte von *Cannon* entdeckt und auf 17 Platten zwischen 1899 Juli 18 und 1906 Mai 22 von  $9^m0$  bis  $10^m0$  als kurzperiodisch veränderlich gefunden [Harv. Circ. 134, A. N. 4230].

185. UZ Pegasi. Wie Nr. 179 von *Leavitt* als veränderlich entdeckt zwischen  $13^m0$  und  $14^m4$  [Harv. Circ. 107, A. N. 4076]. Irrtümlich im Harv. Circ. 107 dem Cygnus zugeteilt.

186. V Gruis =  $Gou29886$  ( $9\frac{1}{4}^m$ ) =  $CoD - 42^s15664$  ( $9^m4$ ) =  $CPD - 42^s9342$  ( $8^m7$ ). Auf Platte 45 der Himmelskarte von *Leavitt* entdeckt mit der kleinen Veränderlichkeit von  $9^m5$  bis  $10^m0$ , aber als Algol- oder  $\beta$  Lyrae-Stern erkannt mit einer der kürzesten bekannten Perioden und den Elementen: Min. =  $2410000.13 + 0^d20547 \cdot E$  [Harv. Circ. 179, A. N. 4728].

187. WPiscis austr. =  $CoD - 33^s15917$  ( $9^m6$ ). Wie der vorige entdeckt von *Leavitt* als Algolstern zwischen  $10^m0$  und  $<11^m5$  mit den Elementen: Min. =  $2410001.8 + 8^d18 \cdot E$  [Harv. Circ. 179, A. N. 4728].

188. VV Pegasi. Entdeckt von *L. Ceraski* auf den Moskauer Platten, nach denen der Stern 1909 zwischen Sept. 11 und Okt. 15 von  $11^m2$  auf  $10^m4$  angewachsen ist [A. N. 4387]. Bestätigt von *Zinner*.

189. SY Cephei. Entdeckt von *D'Esterre*, der die Veränderlichkeit seit September 1912 vermutete und durch 14 Cambridger Platten von 1893 und 1902 bestätigt fand. 1912 von Mitte Juli bis Anfang September schwach ( $11^m5$ ). Periode wahrscheinlich 360 Tage. Keine besondere Farbe. Vergleichsterne und Kärtchen der Umgebung sind mitgeteilt [A. N. 4640].

190. W Gruis =  $CoD - 44^s15009$  ( $9^m0$ ) =  $Gou 30891$  ( $8\frac{1}{2}^m$ ) =  $CPD - 44^s10254$  ( $8^m2$ ). Von *Thome* verdächtig [Cord. Res. 18.XXVIII]. Unabhängig entdeckt von *Leavitt* wie Nr. 186 als Algolstern zwischen  $9^m5$  und  $10^m0$  mit den genäh. Element.: Min. =  $2410001.60 + 1^d47603 \cdot E$  [Harv. Circ. 179, A. N. 4728].

191. SZ Aquarii =  $BD - 21^s6288$  ( $9^m0$ ). Entdeckt von *Leavitt* wie Nr. 186 und auf 6 Platten zwischen  $9^m2$  und  $<11^m0$  veränderlich in wahrscheinlich langer Periode gefunden [Harv. Circ. 179, A. N. 4728].

192. ST Lacertae. Entdeckt von *Furuhjelm* auf Helsingforser Platten. Schätzungen auf 15 Platten aus dem Jahre 1913 zeigen Helligkeiten zwischen  $10^m3$  und  $<13^m4$ . Auf 6 älteren Platten von 1895 Sept. 25 bis 1909 Nov. 16 ist der Stern nur zweimal vorhanden. Periode wahrscheinlich lang [A. N. 4697].

193. TT Aquarii =  $BD - 10^s6016$  ( $8^m7$ ) =  $AG Ott 8157$  ( $8^m9$ ). Auf Platte 33 der Himmelskarte von *Leavitt* entdeckt in den Grenzen  $10^m5$  und  $11^m5$  [Harv. Circ. 142, A. N. 4282].

194. UV Cassiopeiae. Dieser nahe bei  $BD + 58^s2533$  ( $7^m5$ ) gelegene Stern wurde vom Entdecker *D'Esterre* wegen der durch das ganze Jahr 1912 bewahrten Helligkeit von etwa  $12^m$  und wegen des raschen Abfalls 1913 anfangs für eine Nova gehalten. 2 Kärtchen der Umgebung und Vergleichsterne sind mitgeteilt [A. N. 4697]. Weiter fortgesetzt

Beobachtungen von *D'Esterre* lassen es als ziemlich sicher erscheinen, daß der Stern langperiodisch ist, mit einer Periode von mindestens 900<sup>d</sup> und einem außerordentlich flachen Maximum. Der Veränderliche ist die nördliche Komponente eines Doppelsterns [A. N. 4742].

195. RT Andromedae = BD + 52° 3383a = RC 5991. Von *Deichmüller* als veränderlich angesehen [A. N. 3746], von *Graff* als wahrscheinlich nicht veränderlich [A. N. 3980], ist von *Zinner* jetzt als Algolstern erkannt und erhält den ihm seiner Zeit vorbehaltenen Namen RT.

Die Kommission für den AG-Katalog der veränderlichen Sterne.  
*Dunér, Hartwig, Müller.*

### Notiz zu zwei Sternen 8<sup>m</sup>5, die in der BD fehlen.

In den Mitt. der Breslauer Sternwarte Bd. 2 bemerkt Dr. *Meyer* bei Gelegenheit der Ausmessung des Sternhaufens 19<sup>h</sup> 22<sup>m</sup> + 19° 50' das auffallende Fehlen des Sterns Nr. 42 in der BD. Das Objekt, das auf zwei Bonner Aufnahmen 1901 Juli 26 und 1901 August 6 vorkommt, und dessen Lage a. a. O. in

Anon. 8<sup>m</sup>5  $\alpha = 19^h 23^m 11^s 373$   $\delta = +20^\circ 11' 41''.49$  (1900.0) bestimmt ist, wurde von mir 1914 Juni 30 und Juli 14 am Äquatorial und am Großen Refraktor vergeblich gesucht. Auch auf der sehr reichhaltigen *Wolf-Palisa*-Karte, Blatt 152 (1904 Juli 19) fehlt der anscheinend veränderliche Stern vollkommen. [Vorl. Bezeichnung 90.1914 Vulpeculae. *Red.*]

Den zweiten Stern fand ich 1914 Juni 6 bei Gelegenheit der Aufsuchung von W Lyncis. Die Lage des hellgelben

Objekts wurde dabei durch Anschluß an AG Bo 6536 (korr.) wie folgt bestimmt:

Anon. 8<sup>m</sup>5  $\alpha = 8^h 14^m 36^s 94$   $\delta = +40^\circ 30' 3''.2$  (1900.0).

Dieser Stern scheint nicht veränderlich zu sein, wenigstens war bis Juni 26 ein Lichtwechsel nicht erkennbar. In der photographischen Himmelskarte Helsingfors kommt der Stern auf den Klischees 344, 348 und 351 vor, und zwar in der Größe und Lage:

Anon. 8<sup>m</sup>7  $\alpha = 8^h 14^m 36^s 96$   $\delta = +40^\circ 30' 3''.3$  (1900.0).

Auffallend könnte höchstens erscheinen, daß in dem Bonner AG-Katalog der Stern nicht erwähnt ist, obwohl er AG Bo 6536 nur 14<sup>s</sup>, 0.7 südl. vorangeht.

Bergedorf, 1914 Juli 15.

*K. Graff.*

### Beobachtung eines sehr hellen Meteors (Feuerkugel).

Am 29. April (bürgerlich) wurde in Hamburg und seiner Umgebung ein ungewöhnlich helles Meteor beobachtet. Da ich diese Erscheinung leider selbst nicht gesehen habe, erließ ich an demselben Tage in den »Hamburger Nachrichten« eine Aufforderung zur Einsendung von Berichten über Beobachtungen oder zur mündlichen Mitteilung. Der Erfolg der Aufforderung war recht befriedigend, eine ganze Reihe von Beschreibungen der Erscheinung lief ein, so von Oberlehrer Dr. *Goos* in Fuhlshüttel, Herrn *Paul Franck*, Herrn *H. Ziegler*, Fräul. *H. Armack* in Hamburg u. a. Aus allen diesen Mitteilungen läßt sich folgendes Ergebnis ableiten:

1914 April 28.

Mittlerer Ort der Beobachtungen in Hamburg  $\varphi = +53^\circ 35'$ ,  $\lambda = 10^\circ 0'$  östl. Grw.

Zeit der Erscheinung (etwas unsicher) 12<sup>h</sup> 15<sup>m</sup>.

Dauer der Sichtbarkeit des Meteors 2<sup>s</sup>.

Himmelsrichtung N bis NNO.

Höhe des Aufleuchtens über dem Horizont etwa 20°.

Höhe des Verlöschens über dem Horizont etwa 10°. Bahnrichtung des Meteors (nicht völlig sicher) SSW. Das Meteor wird daher jedenfalls in der Cassiopeia sichtbar gewesen sein.

Die scheinbare Größe des Meteors wird verglichen mit der einer Feuerwerksleuchtkegel und der einer elektrischen Bogenlampe, die Gestalt des Körpers mit der einer elektr. Glühbirne und der einer Träne.

Als Farbe wird angegeben im unteren Teile stark feurig-gelb leuchtend oder feuerrot, im oberen Teile blaugrün.

Das Verlöschen erfolgte plötzlich unter Funkensprühen; die gelben oder rosa Funken wurden vom unteren Teile des Meteors seitlich fortgeschleudert.

Den Gesamteindruck schildert ein Beobachter ähnlich dem einer Feuerwerksrakete.

Nach der Explosion verschwand die Erscheinung sehr schnell. Eine Detonation wurde nicht wahrgenommen.

Hamburg, 1914 Mai 1.

*Arthur Stentsel.*

### Die neue Sonnenwarte in Neu-Seeland.

Der Präsident der Wellington Philosophical Society berichtete in der Sitzung der Gesellschaft vom 22. April 1914, daß als günstigste Lage der unter dem Beistande der Royal Astronomical Society zu errichtenden Sonnenwarte die Umgebung von Nelson erscheine, wo nach den Aufzeichnungen die Sonnenscheindauer um 20% größer, die Regenmenge um 33% geringer sei als am Kodaikanal Observatory in Indien. Mit Zustimmung von Mr. *Th. Cawthron*, der die zur Errichtung des Observatoriums in einer den Erfordernissen entsprechenden Gestalt für nötig erachtete Summe von 30000 £ gestiftet habe, sei ein Platz auf den Port Hills in Aussicht genommen.

Inhalt zu Nr. 4757. *N. Dunér, E. Hartwig, G. Müller.* Benennung von neu entdeckten veränderlichen Sternen. 65. — *K. Graff.* Notiz zu zwei Sternen 8<sup>m</sup>5, die in der BD fehlen. 87. — *A. Stentsel.* Beobachtung eines sehr hellen Meteors (Feuerkugel). 87. — Die neue Sonnenwarte in Neu-Seeland. 87.

Geschlossen 1914 Sept. 18. Herausgeber: H. Kobold. Druck von C. Schaidt. Expedition: Kiel, Moltkestr. 80.