Folglich ist die Veränderlichkeit des Sterns, mit einer langen Periode (oder unregelmäßig) nicht ausgeschlossen. Eine Aufnahme, welche ich 1908.66 mit rotem Filter gemacht habe, gibt für die Größe des Sterns etwa 9^m0; also ist derselbe tief rot (Spektraltypus M?). Die angenäherte Position des Sterns ist:

$$\alpha = 21^{\text{h}} 1^{\text{m}} 28^{\text{s}} \quad \delta = +37^{\circ} 59' 1'' \quad (1855.0) \\ 21 \ 3 \ 45 \quad +38 \ 13.2 \quad (1914.0).$$

Pulkowo, 1914 Jan. 28.

S. Kostinsky.

Zusatz. In Publ. Astron. Soc. Pacific 3.100 zeigt Herr Torvald Köhl das 1889 bemerkte Fehlen eines Sternes an, der auf einer Zeichnung der Umgebung von 61 Cygni von R. Falb vorkommt. Die genäherte Position dieses Sternes ist $21^{\text{h}} 0^{\text{m}} 55^{\text{s}} + 37^{\circ} 59' 9''$ 1855.0. Herr Köhl hat mir in dankens-

werter Weise seine diesen Stern betreffende Korrespondenz mit Herrn Falb zur Verfügung gestellt. Aus derselben geht hervor, daß die den Stern enthaltende Zeichnung, die im Sirius August 1870 publiziert ist, im Juni oder Juli 1870 angefertigt ist, und daß der Stern damals 11. Größe war. In der Zeichnung trägt der Stern die Nummer 15. Eine Identität mit dem Sterne, auf den die vorstehende Notiz von Herrn Kostinsky sich bezieht, erscheint ausgeschlossen. Dagegen hat der Stern Nr. 13 der Falbschen Skizze nach der Zeichnung die Koordinaten $1855.0 \ 21^{\text{h}} 1^{\text{m}} 27^{\text{s}} + 37^{\circ} 59' 2''$ und ist also offenbar mit dem Kostinskyschen Sterne identisch. Die visuelle Größe dieses Sternes wäre für 1870.5 gleichfalls zu 11^m anzusetzen.

K.

Bestätigung der Veränderlichkeit von zwei neu entdeckten Variablen.

8.1913 Persei (A. N. 194.151). Der Stern wurde 1913 Sept. 6, 25 und 29 etwa 10^m5 geschätzt; nachher ging der Abstieg rasch vor sich, und sein Licht scheint seit Nov. 4 bei der Größe 12^m5 verweilt zu haben. Angenommen, daß meine ersten Beobachtungen im September 1913 nicht dem von dem Entdecker D'Esterre für 1913 Jan. 31 festgelegten Maximum entsprechen, muß die von D'Esterre angenommene Periode (450^d) halbiert werden.

Dombaas, 1914 Jan. 20.

Genäherte Elemente:

$$\text{Max.} = 2419351 + 228^{\text{d}} \cdot E. \quad \text{Amplit.} = 10^{\text{m}}6 - 12^{\text{m}}5.$$

18.1913 Lyrae (A. N. 195.272). Der Stern war 1913 Sept. 27 und Okt. 4 unsichtbar (< 12^m5), Nov. 19 schwach sichtbar und Dez. 18 etwa 10^m0. 1914 Jan. 17 war er wieder sehr schwach geworden.

Genäherte Elemente:

$$\text{Max.} = 2419677 + 227^{\text{d}} \cdot E. \quad \text{Amplit.} = 10^{\text{m}}0 - < 12^{\text{m}}5.$$

S. Enebo.

Ephemeride des Giacobinischen Kometen 1913 e.

12^h m. Z. Berlin. Fortsetzung von A. N. 196.353.

1914	α vera	δ vera	log r	log Δ	Gr.	1914	α vera	δ vera	log r	log Δ	Gr.
Febr. 2	3 ^h 40 ^m 28 ^s	— 22° 21' 8"	0.2028	0.0870	12 ^m 6	März 8	4 ^h 55 ^m 56 ^s	— 11° 53' 9"			
6	50 18	20 57.9				9	57 58	11 38.8			
10	3 59 47	19 36.2	0.2231	0.1254	12.9	10	4 59 59	11 23.8			
14	4 9 0	18 17.2				11	5 1 59	11 9.1			
18	4 17 58 ^h	— 17 0.8	0.2426	0.1624	13.2	12	3 59	10 54.5			
19	20 10	16 42.1				13	5 59	10 40.2			
20	22 21	16 23.6				14	7 58	10 26.0	0.2956 [*]	0.2648	14 ^m 0
21	24 32	16 5.3				15	9 56	10 12.0			
22	26 42	15 47.2				16	11 54	9 58.3			
23	28 51	15 29.3				17	13 52	9 44.8			
24	31 0	15 11.5				18	15 50	9 31.4			
25	33 8	14 53.9				19	17 47	9 18.2			
26	35 15	14 36.5	0.2611	0.1980	13.5	20	19 44	9 5.3			
27	37 22	14 19.3				21	21 41	8 52.6			
28	39 28	14 2.3				22	23 37	8 40.0	0.3117	0.2960	14.2
März 1	41 33	13 45.5				23	25 33	8 27.6			
2	43 38	13 29.0				24	27 28	8 15.5			
3	45 42	13 12.6				25	29 23	8 3.6			
4	47 46	12 56.5				26	31 18	7 51.8			
5	49 49	12 40.6				27	33 13	7 40.2			
6	51 52	12 24.8	0.2788	0.2321	13.8	28	35 7	7 28.9			
7	53 54	12 9.3				29	37 1	7 17.8			
8	4 55 56	— 11 53.9				30	5 38 55	— 7 6.8	0.3270	0.3258	14.5

Nach einer Mitteilung von Direktor F. Gonnessiat vom 29. Januar 1914 ist der Komet in Algier zuletzt Dez. 15 und 17 beobachtet worden. Seitdem hat dort schlechtes Wetter und Mondschein Beobachtungen vereitelt. Am 15. Dez. war nach Herrn Renaux' Beobachtung die Korrektur dieser Ephemeride — 11^s — 0.3. Spätere Beobachtungen sind nicht bekannt geworden.

Kiel, Bureau der Astronom. Nachr., 1914 Febr. 13.

M. Ebell.

Inhalt zu Nr. 4715. W. Doberck. Sutton Double Star Observations. 169. — R. Furuhjelm. Ein schwacher Begleiter zu Capella. 181. — v. Buttlar. Bedeckung des II. Jupiterstrabanten durch I. 181. — S. Kostinsky. Ein roter, vermutlich veränderlicher Stern 4.1914 Cygni neben 61 Cygni. 181. — S. Enebo. Bestätigung der Veränderlichkeit von zwei neu entdeckten Variablen. 183. — M. Ebell. Ephemeride des Giacobinischen Kometen 1913 e. 183.