α Centauri.						β Centauri.			
	Reduct. auf 1860.0	n	$t_1 - t$	t_1	v	Reduct. auf 1860.0	n	v	
1863 Octbr.	10	— 63.57	+ 2.05	+ 1.1	70.7	+ 1.10	— 68.42	+ 2.51	+ 2.27
	12	— 62.99	+ 1.75	+ 0.9	70.6	+ 0.78	— 67.91	+ 1.32	+ 1.06
	13	— 62.75	+ 2.20	+ 1.5	73.5	+ 1.18	— 67.62	+ 2.36	+ 2.14
	14	— 62.46	+ 0.55	+ 0.6	74.2	— 0.41	— 67.33	— 0.39	— 0.67
	15	— 62.23	+ 0.99	+ 1.4	74.0	— 0.05	— 67.04	+ 2.65	+ 2.42
	17	— 61.74	+ 1.35	+ 1.3	59.0	+ 0.34	— 66.65	+ 0.84	+ 0.61
	18	— 61.53	+ 1.31	+ 1.1	62.8	+ 0.28	— 66.41	— 0.26	— 0.50
	19	— 61.32	+ 1.66	+ 1.5	65.1	+ 0.61	— 66.21	— 0.29	— 0.50
1864 April	20	— 71.08	+ 1.06	— 0.4	49.6	+ 0.72	— 82.35	— 0.01	— 0.07
	21	— 71.32	— 0.13	— 0.2	51.5	— 0.40	— 82.59	— 1.42	— 1.46
	24	— 72.12	+ 1.69	— 0.4	49.0	+ 1.45	— 83.41	+ 0.35	+ 0.29
	25	— 72.42	+ 1.21	— 0.7	50.2	+ 1.02	— 83.71	— 0.29	— 0.37
Mai	30	— 73.92	— 0.08	— 1.7	51.2	— 0.22	— 85.22	+ 0.21	+ 0.03
	2	— 74.38	— 1.00	— 0.5	47.2	— 1.19	— 85.70	— 0.35	— 0.42
	3	— 74.65	+ 0.35	— 1.6	43.6	+ 0.10	— 85.94	— 0.22	— 0.41
	6	— 75.34	— 0.28	— 1.7	44.8	— 0.41	— 86.65	— 0.84	— 1.03
	7	— 75.63	— 0.37	0.0	42.8	— 0.56	— 86.92	— 1.23	— 1.24
	9	— 76.16	+ 0.37	+ 0.3	51.5	+ 0.20	— 87.44	+ 1.28	+ 1.30
	10	— 76.39	+ 0.55	— 0.2	43.2	+ 0.38	— 87.72	— 0.93	— 0.97
	17	— 78.09	+ 1.51	— 1.5	45.2	+ 1.41	— 89.35	+ 1.08	+ 0.84
	18	— 78.36	— 1.98	— 1.2	46.2	— 2.09	— 89.55	— 1.06	— 1.20
	20	— 78.77	+ 1.31	— 0.2	48.6	+ 1.17	— 89.98	+ 1.66	+ 1.62
	21	— 79.03	+ 0.97	+ 1.0	52.2	+ 0.78	— 90.22	+ 0.38	+ 0.46
	25	— 80.06	0.00	— 2.1	39.3	— 0.09	— 91.18	+ 1.65	+ 1.39
	28	— 80.77	+ 0.07	— 1.0	36.2	— 0.04	— 91.81	+ 0.65	+ 0.51

Dresden, Dec. 1880.

C. W. Moesta.

Resultate von Beobachtungen des veränderlichen Sternes β Persei.

In den Jahren 1875—1876 habe ich Gelegenheit gehabt, fünf Minima Algol's in Pulkowa zu beobachten. Dabei wendete ich die bekannte Argelander'sche Methode der Stufenschätzungen an. Da die Beobachtungen selbst sowie auch ihre Bearbeitung in einem Artikel in russischer Sprache in der Academischen „Sapiski“ T. XXXVII ausführlich auseinandergesetzt sind, so erlaube ich mir hier nur die Resultate dieser Beobachtungen mitzutheilen:

Minimum:	Beobacht.	Nach der Ephem. des Hrn. Schönfeld	B—R.
Mittlere Pulkowaer Zeit			
1875 Octbr. 2	13 ^h 23 ^m 0	13 ^h 31 ^m 0	— 8 ^m 0
Novbr. 20	7 17.0	7 20.0	— 3.0
1876 Febr. 14	7 46.5	7 55.1	— 8.6
Septbr. 13	11 59.0	12 10.1	— 11.1
Octbr. 3	13 36.5	13 40.3	— 3.8
			im Mittel — 6.9.

S. v. Glasenapp,

Docent der Astronomie an der Kaiserl. Universität
zu St. Petersburg.St. Petersburg, $\frac{4}{16}$ Dec. 1880.

Ueber die Längendifferenz Berlin — O' Gyalla Sternwarte.

Die Längen-Differenz O' Gyalla Sternwarte und Berlin soll corrigirt werden und zwar soll sie, anstatt des Werthes, welcher bis jetzt im Berliner Jahrbuche angegeben wurde, heissen:

 Δ Berlin — O' Gyalla — 0^h19^m10^s69.

Dieser Fehler stammt daher, dass im Berliner Jahrbuche noch immer die Lage der alten provisorischen Sternwarte angeführt ist, welche bloß aus einer einmaligen Chronometer-Uebertragung aus Wien abgeleitet worden ist, ausserdem auch bedeutend östlicher liegt, als die

neue Sternwarte.

Die oben angeführte Angabe wurde aus telegraphischem Zeichenwechsel zwischen Wien alte Sternwarte

und O' Gyalla neue Sternwarte von drei Abenden abgeleitet, wo sich der wahrscheinliche Fehler zu $\pm 0^s 02$ ergab. —

O' Gyalla Sternwarte 1880, den 18. December.

von Konkoly.

Elemente und Ephemeride des von Herrn C. F. Pechüle in Kopenhagen am 16. Dec. entdeckten Cometen,

berechnet von Dr. J. Holetschek.

Circular der kaiserlichen Akademie der Wissenschaften in Wien.

Bis zum Schlusse der Rechnung waren die folgenden Beobachtungen eingelaufen:

	Ort	1880	mittl. Ortsz.	app. α	app. δ	Beobachter
1	Kopenhagen	Dec. 16	6 ^h 48 ^m 16 ^s	18 ^h 48 ^m 58 ^s 10	+10°31' 5"	Pechüle
2	»	17	5 35 41	18 53 27.31	+11 7 44	»
3	Hamburg	17	6 39 32	18 53 41.71	+11 9 38.0	Rümker
2	Wien	19	5 38 46	19 2 51.34	+12 23 17.7	J. Palisa
5	»	20	5 34 20	19 7 33.37	+13 0 23.1	»

Aus den Positionen 3, 4 und 5 ergab sich nachstehendes Elementensystem:

$$\left. \begin{aligned} T &= 1880 \text{ Nov. } 10.2954 \text{ m. Berl. Zt.} \\ \pi &= 265^{\circ}20'50'' \\ \Omega &= 249\ 47\ 50 \\ i &= 60\ 45\ 9 \end{aligned} \right\} \text{mittl. Aeq. } 1880.0.$$

$$\log q = 9.84093.$$

Darstellung der mittleren Beobachtung (B.—R.):

$$\begin{aligned} d\lambda \cos \beta &= + 2'' \\ d\beta &= + 2''. \end{aligned}$$

Ephemeride für 12^h mittl. Berliner Zeit.

	α	δ	$\log A$	$\log r$	Lichtstärke
1880 Dec. 20	19 ^h 8 ^m 48 ^s	+13° 10' 4	0.2004	0.0230	0.90
24	19 27 37	15 34.0	0.2067	0.0455	0.79
28	19 46 19	17 49.0	0.2145	0.0673	0.69
1881 Januar 1	20 4 49	19 55.0	0.2237	0.0882	0.60
5	20 23 4	21 51.7	0.2341	0.1084	0.52
9	20 40 59	23 39.0	0.2456	0.1277	0.45
13	20 58 31	25 17.2	0.2580	0.1462	0.39
17	21 15 36	+26 46.5	0.2711	0.1639	0.34

Der Lichtstärke liegt als Einheit die Lichtstärke am 17. December zu Grunde.

Die Elemente zeigen einige Aehnlichkeit mit denen des grossen Cometen vom Jahre 1807.