

Dieses Resultat widerspricht nicht der Behauptung von Secchi, Wolf und anderen, nämlich dass beim Maximum der Fleckenthätigkeit die Sonnendurchmesser kleiner sind, als beim Minimum derselben; man muss nur in Betracht ziehen, dass, wie aus den von mir angestellten Beobachtungen erhellt, die Hebung der Sonnenoberfläche an einer Stelle von einer Senkung der angrenzenden Theile der

Oberfläche begleitet wird und dass beim Maximum die sich in mittleren Breiten bildenden Flecke zum grössten Theil die Verkleinerung des sogenannten Horizontaldurchmessers bewirken; während beim Minimum die Flecke sich entweder in niederen oder in höheren Breiten bilden und deswegen meistens die Vergrösserung des Horizontaldurchmessers bewirken oder keine Wirkung auf denselben ausüben.

Sternwarte in Charkow 1895 Oct. 26.

F. Sykora.

Vergleichsterne für die Beobachtungen des Faye'schen Cometen 1896 . . .

BD.	Gr.	α 1875.0	Zahl Bb.	Praec.	Var. Saec.	δ 1875.0	Zahl Bb.	Praec.	Var. Saec.	Epoche	Quelle Astr. Nachr.
—3°5508	9.2	22 ^h 41 ^m 21 ^s .57	2	+3.1013	—0.0041	—3° 41' 24".2	2	+18.885	+0.144	1873.7	84.237 Berlin
—4.5764*	8.5	22 42 32.87	2	+3.1036	—0.0042	—4 2 48.7	2	+18.920	+0.142	1873.7	82.277 Leipzig
—3.5536	8.3	22 50 58.46	1	+3.0987	—0.0037	—3 49 14.6	1	+19.152	+0.126	1870.8	77.266 Leiden
»	»	58.46	1	»	»	16.0	1	»	»	1873.7	85.201 »
—3.5553	7.8	22 55 28.91	2	+3.0940	—0.0033	—3 21 26.1	2	+19.265	+0.117	1870.6	77.266 »
—3.5559	9.0	22 57 7.68	—	+3.0927	—0.0031	—3 13 52.0	—	+19.304	+0.114	1884.8	112.364 Ougrée
—3.5574	9.2	23 2 31.61	—	+3.0925	—0.0030	—3 29 57.2	—	+19.427	+0.104	1884.8	112.364 »
—3.5577	8.2	23 2 39.48	2	+3.0892	—0.0027	—2 56 2.0	2	+19.430	+0.103	1873.7	82.277 Leipzig
—2.5923	8.4	23 11 51.34	6	+3.0847	—0.0021	—2 33 9.2	6	+19.613	+0.085	1865.8	69.363 Kön.
—2.5943	8.7	23 15 39.01	—	+3.0835	—0.0019	—2 30 33.8	—	+19.680	+0.078	1884.6	109.384 Pulk.
—2.5971	8.7	23 22 37.25	1	+3.0804	—0.0013	—2 9 30.7	1	+19.788	+0.065	1884.0	111.179 Berlin
—0.4542	9.5	23 32 31.53	2	+3.0747	—0.0001	—0 53 22.6	2	+19.910	+0.045	1874.9	86.215 »
—0.4563	8.2	23 39 36.01	2	+3.0731	+0.0005	—0 25 50.4	2	+19.975	+0.031	1874.9	86.215 »
—0.4566	7.9	23 40 10.78	2	+3.0726	+0.0007	—0 9 46.2	2	+19.979	+0.030	1864.3	69.79 »
—0.4574	9.5	23 43 48.92	2	+3.0725	+0.0009	—0 9 39.3	2	+20.004	+0.023	1874.9	86.215 »
—	10	23 51 0.80	2	+3.0720	+0.0015	+0 13 12.2	2	+20.039	+0.009	1874.9	86.217 »
+0.5072	9.5	23 51 43.79	2	+3.0720	+0.0016	+0 18 7.0	2	+20.041	+0.008	1875.3	88.29 »
+0.5077	9.0	23 53 36.18	2	+3.0720	+0.0017	+0 23 33.8	2	+20.046	+0.004	1875.3	88.29 »
+0.5080	8.8	23 54 10.22	2	+3.0720	+0.0018	+0 22 10.7	2	+20.048	+0.003	1874.9	86.217 »
+1.35	9.0	0 11 7.82	2	+3.0741	+0.0034	+1 37 36.0	2	+20.031	—0.031	1866.9	69.67 »

* E. B. +0.0126 —0.056 Romb. Cat. (1875.0) 5265.

Diese Vergleichsterne, deren Oerter auf selbständigen Meridian-Beobachtungen beruhen, habe ich dem Manuscript meines Catalogs von Vergleichsternen, welche in Band 67–112 der Astr. Nachr. publicirt worden sind, entnommen. Bei der Reduction auf 1875.0 ist die Struve'sche Praecessionsconstante verwendet.

Schiedam, 1895 Dec. 26.

N. M. Kam.

Bemerkung zum Aufsatz von Herrn Dr. T. J. J. See

»Researches on the orbit of Σ 2173« in A. N. 3311.

In diesem Aufsatz (A. N. 3311) sagt Herr See: »Prof. Dunér is the only astronomer who has heretofore attempted to investigate the orbit of this pair«. Im Jahre 1879 aber, in meiner in russischer Sprache unter dem Titel »Ueber die Bahnbestimmung der Doppelsterne« (St. Petersburg 1879) erschienenen Abhandlung sind unter anderen auch die Bahnelemente von Σ 2173 mitgetheilt, welche von mir ausschliesslich nur aus den Beobachtungen von W. und O. Struve von 1829 bis 1877 berechnet wurden. Diese Elemente stimmten mit den Dunér'schen sehr nahe überein. Ich führe sie hier an und stelle die von Prof. Dunér gefundenen Elemente den meinigen gegenüber.

	Lewitzky	Dunér
P	= 45.35 Jahre	45.43 Jahre
T	= 1872.52	1872.91
e	= 0.1145	0.1349
a	= 0.9904	1.009
Ω	= 152°53	152°65
i	= 80°76	80°53
λ	= 5°73	7°26

Aus meinen Rechnungen war ersichtlich, dass die damals vorhandenen Beobachtungen des Doppelsterns Σ 2173 eine definitive Bestimmung der Bahnelemente noch nicht zulassen.

Universitätssternwarte Juriew (Dorpat), 1895 Oct. 12.

G. Lewitzky.