Unter dieser Voraussetzung führte die Rechnung zu übereinstimmenden Resultaten mit den Rotationszeiten.

Die Beziehungen mußten danach in den mittleren Entfernungen liegen. Damit erwies sich zugleich die einwirkende Kraft als eine beschleunigende Kraft, aber die Beschleunigung muß entgegengesetzt wie bei der Anziehungskraft mit dem Quadrat der Entfernung wachsen.

Die Beziehungen scheinen ferner zwei Reihen von Rotationskörpern zu ergeben, die eine wird durch das Paar Erde-Jupiter, die andere durch das Paar Mars-Saturn repräsentiert.

Pirna, 1920 Nov. 5.

Ist U die Rotationszeit, r die Entfernung von der Sonne, ϱ der äquatorale Radius des einen Körpers jedes dieser beiden Paare und sind U' , r' , ϱ' die gleichen Größen für den zweiten Körper desselben Paares, so gilt in beiden Paaren die Formel:

$$U' : U = r^2 \varrho' : r'^2 \varrho.$$

Der Wert des Produktes $P = U r^2 / \varrho$ ergibt sich wie folgt:

	δ	σ	η	τ
U	23 ^h 9345	24 ^h 623	9 ^h 917	10 ^h 233
r	1.0000	1.5237	5.2028	9.5388
ϱ	1.0000	0.53	11.22	9.25
P	23.935	107.86	23.925	100.66

J. A. Burrmeister.

Beobachtungen des Veränderlichen UZ (4.1920) Lyrae. Von E. Leiner.

Die Veränderlichkeit wird in Pop. Astr. 28.62 durch Joan C. Mackie angezeigt (vergl. AN 211.87). In BZ 29 und 32 (1920) habe ich vorläufige Elemente des Lichtwechsels mitgeteilt; hier folgen die Beobachtungen.

Als Vergleichsterne benützte ich (St.-H. = Stufenhelligkeit):

*	BD	α 1921.0	δ 1921.0	St.-H.
a	+37°3426	19 ^h 19 ^m 2 ^s 9	+37°48'45"	0 st 00
b	Anonyma	17 59.1	+37 41 9	5.45
c	"	17 47.9	+37 51 8	12.05
d	"	18 27.5	+37 53 45	16.74

Die Orte der Vergleichsterne wurden mittels Kreuzstabmikrometer durch Anschluß an Lu 8332, 8355 und 8356 bestimmt. Auf dieselbe Weise erhielt ich als Ort des Veränderlichen (= BD +37°3424) (Ep. 1920.75):

$$\alpha 1921.0 = 19^h 18^m 23^s 0 \quad \delta 1921.0 = +37^\circ 47' 16''$$

$$\alpha 1855.0 = 19 16 4.7 \quad \delta 1855.0 = +37 39 59$$

Das vorstehende Kärtchen mag zur Orientierung dienen. Die darin mit C, A und B bezeichneten Sterne sind die BD-Sterne +37°3418 (9^m5), 3429 (8^m8) und 3430 (8^m4).

Beobachtungen. Sämtliche Zeiten sind auf die Sonne reduziert. Länge des Veränderlichen in der Ekliptik $\lambda 1921.0 = 301^\circ 6' 39''$. $\log(8.308 \cos \beta) = 0.62959$. Zur Datumsbezeichnung ist die julianische Zählung gewählt; die Ziffern 2422... sind dabei jeweils weggelassen.

Jul. Dat. m. Z. Gr. helioz.	Schätzung	Bm.	St.-H.	Jul. Dat. m. Z. Gr. helioz.	Schätzung	Bem.	St.-H.
469.471	a 2 v 3 b		2 st 2	502.412	a 4 v 2 b		3 st 6
472.387	a 3 v 4 b		2.3	.427			
.394				504.358	a 3 v 3 b		2.7
473.356				.365	a 4 v 3 b		3.1
.433	a 3 v 3 b		2.7	.381			
475.381				.396			
480.448				.416	a 3 v 2 b		3.3
484.360	a 3 v 4 b		2.3	.444			
.466				.460			
485.363	a 3 v 3 b		2.7	.478			
.422				511.362	a 4 v 1 b	1	4.4
.453	a 4 v 3 b		3.1	.369	a 4 v 2 b		3.6
.474	a 4 v 3 b		3.1	.444	b 3 v 2 c		9.4
487.428	a 3 v 3 b		2.7	.454	b 3 v 1 c		10.4
.468	a 3 v 3 b		2.7	.464	b 4 v 0 c		12.0
491.453	a 4 v 3 b		3.1	.501	c 1 v 2 d		13.6
496.410	b 4 v 0 c		12.1	.514	c 1 v 2 d		13.6
.424	b 3 v 2 c		9.4	.537	b 4 v 2 c		9.9
.434	b 3 v 3 c		8.7	.550	b 4 v 3 c		9.2
.445	b 3 v 4 c		8.3	.562	b 3 v 3 c		8.7
.456	a 4 v 0 b		5.4	.574	b 2 v 4 c		7.6
.472	a 4 v 2 b		3.6	.589	a 5 v 1 b		4.5
500.382	a 3 v 2 b		3.3	512.358	a 4 v 2 b	2	3.6
.396	a 4 v 3 b		3.1	.362	a 4 v 3 b		3.1
.412	a 4 v 3 b		3.1	.371	a 4 v 3 b		3.1
.436	a 4 v 2 b		3.6	.403	a 3 v 2 b		3.3
.449	a 4 v 3 b		3.1	513.365	b 6 v 0 c		12.1
.465	a 4 v 3 b		3.1	.367	c 0 v 6 d		12.1
.478	a 4 v 2 b		3.6	.374	c 1 v 4 d		13.0
501.364	a 4 v 2 b		3.6	.390	c 2 v 3 d		13.9
.387	a 4 v 3 b		3.1	.410	b 5 v 1 c		11.0
.399	a 3 v 2 b		3.3	.424	b 5 v 2 c		10.2
.408	a 3 v 3 b		2.7	.439	b 4 v 3 c		9.2
.425	a 3 v 2 b		3.3	.460	b 2 v 4 c		7.6
.465	a 3 v 3 b		2.7	.478	a 5 v 0 b		5.5
.479	a 3 v 2 b		3.3	.502	a 4 v 1 b		4.4
.506	a 4 v 3 b		3.1	.524	a 4 v 2 b		3.6
502.369				516.360	a 4 v 3 b		3.1
.378				.389			
.385	a 4 v 2 b		3.6	.434	a 3 v 2 b		3.3
.392				.483			

Jul. Dat. m. Z. Gr. helioz.	Schätzung	Bm.	St.-H.	Jul. Dat. m. Z. Gr. helioz.	Schätzung	Bm.	St.-H.	Jul. Dat. m. Z. Gr. helioz.	Schätzung	Bm.	St.-H.	Jul. Dat. m. Z. Gr. helioz.	Schätzung	Bm.	St.-H.
516.534	<i>a 3 v 2 b</i>		3 st 3	532.420	<i>a 4 v 2 b</i>		3 st 6	577.448				583.452	<i>b 3 v 5 c</i>		7 st 9
.545				.436	<i>a 3 v 2 b</i>		3.3	578.292				.464	<i>b 3 v 6 c</i>		7.6
517.353	<i>a 5 v 2 b</i>	2	3.9	538.335	<i>a 3 v 3 b</i>		2.7	.364				.475	<i>a 3 v 1 b</i>		4.1
.363	<i>a 3 v 1 b</i>		4.1	541.374	<i>a 3 v 2 b</i>		3.3	.384	<i>a 3 v 2 b</i>		3 st 3	.485	<i>a 3 v 1 b</i>		4.1
.374				.443	<i>a 3 v 2 b</i>		3.3	579.312		7		.499	<i>a 3 v 0 b</i>		5.4
.399	<i>a 3 v 2 b</i>		3.3	543.340				.340				.508	<i>a 4 v 2 b</i>		3.6
.431				.383	<i>a 3 v 3 b</i>		2.7	.361				.522	<i>a 3 v 2 b</i>		3.3
519.351	<i>a 4 v 2 b</i>		3.6	544.335				.386	<i>a 3 v 2 b</i>		3.3	602.246	<i>b 5 v 0 c</i>		12.1
.363				.356	<i>a 4 v 3 b</i>		3.1	.401	<i>a 3 v 2 b</i>		3.3	.251	<i>c 1 v 4 d</i>		13.0
520.360	<i>a 4 v 3 b</i>		3.1	.401				.420	<i>a 3 v 2 b</i>		3.3	.264	<i>c 2 v 3 d</i>		13.9
.418				.426				.432	<i>a 3 v 1 b</i>		4.1	.277	<i>c 2 v 2-3 d</i>		14.1
.458	<i>a 3 v 2 b</i>		3.3	.441				.443	<i>a 4 v 2 b</i>		3.6	.287	<i>c 2 v 2 d</i>		14.4
522.362	<i>a 4 v 3 b</i>		3.1	546.328	<i>a 3 v 2 b</i>	5	3.3	.456	<i>a 3 v 2 b</i>		3.3	.299	<i>c 1 v 3 d</i>		13.2
.390				.342				.467	<i>a 4 v 2 b</i>		3.6	.307	<i>b 5 v 1 c</i>		10.9
.409	<i>a 3 v 2 b</i>		3.3	.364				.476	<i>b 1 v 5 c</i>		6.5	.317	<i>b 5 v 3 c</i>		9.6
.437				.375				.485	<i>b 2 v 5 c</i>		7.3	.337	<i>b 4 v 3 c</i>		9.2
523.353				.460	<i>a 3 v 1 b</i>		4.1	.497	<i>b 2 v 5 c</i>		7.3	.359	<i>b 3 v 5 c</i>		7.9
.367	<i>a 4 v 3 b</i>		3.1	.474	<i>a 3 v 2 b</i>		3.3	.515	<i>b 3 v 5 c</i>		7.9	.371	<i>b 3 v 6 c</i>		7.6
.417	<i>a 3 v 2 b</i>		3.3	547.325	<i>b 1 v 3 L</i>	5	(6.5)	.530	<i>b 4 v 3 c</i>		9.2	.377	<i>b 1 v 5 c</i>		6.6
526.347	<i>a 4 v 3 b</i>		3.1	.337	<i>b 3 v 5 c</i>		7.9	.542	<i>b 4 v 1 c</i>		10.7	.388	<i>a 3 v 0 b</i>		5.5
.360	<i>a 3 v 2 b</i>		3.3	.344	<i>b 3 v 3 c</i>		8.7	.551	<i>b 5 v 1 c</i>		10.9	.402	<i>a 3 v 1 b</i>		4.1
.382	<i>a 4 v 3 b</i>		3.1	.412	<i>c 0 v 5 d</i>		12.1	580.322	<i>a 3 v 2 b</i>		3.3	.416	<i>a 3 v 1 b</i>		4.1
.409	<i>a 3 v 2 b</i>		3.3	.431	<i>c 3 v 2 d</i>		14.9	.361	<i>a 2 v 1 b</i>		3.6	.422	<i>a 3 v 2 b</i>		3.3
.427	<i>a 3 v 2 b</i>		3.3	549.333	<i>c 3 v 3 d</i>		14.4	.383	<i>a 3 v 1 b</i>		4.1	605.342	<i>a 3 v 2 b</i>		3.3
.447	<i>a 2 v 2 b</i>		2.7	.342	<i>c 2 v 3 d</i>		13.9	581.277	<i>a 4 v 3 b</i>		8	618.222	<i>a 4 v 3 b</i>		3.1
.474	<i>a 3 v 2 b</i>		3.3	.358	<i>b 5 v 1 c</i>		10.9	.306	<i>a 3 v 2 b</i>		3.3	.245	<i>a 3 v 2 b</i>		3.3
.497	<i>a 3 v 2 b</i>		3.3	.375	<i>b 5 v 3 c</i>		9.6	.326	<i>a 3 v 2 b</i>		3.3	.283	<i>a 3 v 1 b</i>		4.1
.508	<i>a 3 v 1 b</i>		4.1	.383	<i>b 3 v 3 c</i>		8.7	.346	<i>a 3 v 2 b</i>		3.3	.301	<i>a 3 v 2 b</i>		3.3
.522	<i>b 0 v 6 c</i>		5.4	.390	<i>b 3 v 5 c</i>		7.9	.360	<i>a 3 v 1 b</i>		4.1	.336	<i>a 3 v 1 b</i>		4.1
.533	<i>b 1 v 6 c</i>		6.4	.410	<i>b 3 v 5 c</i>		7.9	.372	<i>a 3 v 1 b</i>		4.1	.356	<i>a 4 v 2 b</i>		3.6
.546	<i>b 3 v 5 c</i>		7.9	.418	<i>b 2 v 4 c</i>		7.6	.386	<i>b 1 v 5 c</i>		6.6	621.228	<i>b 3 v 0 c</i>	10	12.0
.556	<i>b 4 v 4 c</i>		8.7	.430	<i>a 4 v 0 b</i>		5.5	.399	<i>b 3 v 5 c</i>		7.9	.234	<i>b 4 v 1 c</i>		10.7
.569	<i>b 4 v 3 c</i>		9.2	.453				.410	<i>b 4 v 5 c</i>		8.4	.238	<i>b 5 v 1 c</i>		10.9
.579	<i>b 5 v 3 c</i>		9.6	550.322	<i>a 4 v 2 b</i>		3.6	.421	<i>b 3 v 3 c</i>		8.7	.243	<i>b 4 v 2 c</i>		9.8
.587	<i>b 5 v 2 c</i>		10.2	.333				.432	<i>b 5 v 3 c</i>		9.6	.269	<i>b 3 v 3 c</i>		8.7
.598	<i>b 6 v 1 c</i>		11.1	.349				.444	<i>b 5 v 1 c</i>		10.9	633.376	<i>a 4 v 2 b</i>		3.6
527.348	<i>a 3 v 2 b</i>		3.3	.369				.457	<i>c 0 v 5 d</i>		12.0	634.301	<i>a 3 v 2 b</i>		3.3
.373	<i>a 3 v 2 b</i>		3.3	.393	<i>a 3 v 2 b</i>		3.3	.469	<i>c 1 v 5 d</i>		12.8	.308	<i>a 4 v 2 b</i>		3.6
530.351	<i>b 5 v 3 c</i>	3	9.6	.403				.512	<i>b 5 v 2 c</i>		10.2	653.199	<i>a 5 v 2 b</i>	11	3.9
.366	<i>b 5 v 1 c</i>		10.9	553.577				.519	<i>b 5 v 3 c</i>		9.6	.202	<i>a 5 v 2 b</i>		3.9
.374	<i>b 5 v 0 c</i>		12.0	.588	<i>a 4 v 3 b</i>		3.1	.529	<i>b 5 v 3 c</i>		9.6	.209	<i>a 5 v 1 b</i>		4.5
.389	<i>c 1 v 3 d</i>		13.2	555.345	<i>a 3 v 3 b</i>		2.7	.542	<i>b 3 v 3 c</i>		8.7	.228	<i>a 5 v 0 b</i>		5.5
.409	<i>c 1 v 2 d</i>		13.6	.359	<i>a 3 v 3 b</i>		2.7	.555	<i>b 0 v 5 c</i>		5.5	.233	<i>b 1 v 5 c</i>		6.5
.415	<i>c 2 v 2 d</i>		14.4	.392				.557	<i>b 0 v 5 c</i>		5.5	.241	<i>b 1 v 5 c</i>		6.5
531.347	<i>a 4 v 1 b</i>		4.4	557.331				583.290	<i>b 3 v 5 c</i>		9	.266	<i>b 2 v 2 c</i>		8.8
.358	<i>a 3 v 2 b</i>		3.3	558.306	<i>a 3 v 2 b</i>		3.3	.303	<i>b 4 v 4 c</i>		8.7	.281	<i>b 3 v 4 c</i>		8.3
.378				.335				.312	<i>b 5 v 3 c</i>		9.6	.284	<i>b 4 v 4 c</i>		8.8
.399	<i>a 3 v 2 b</i>		3.3	.422				.322	<i>b 5 v 2 c</i>		10.2	.292	<i>b 5 v 2 c</i>		10.2
.410				.459				.353	<i>b 5 v 0 c</i>		12.1	654.235	<i>a 3 v 3 b</i>		2.7
532.353	<i>b 4 v 2 c</i>	4	9.8	564.364	<i>a 5 v 0 b</i>	6	5.5	.356	<i>c 1 v 3 d</i>		13.2	.284	<i>a 5 v 3 b</i>		3.4
.357	<i>b 4 v 3 c</i>		9.2	.393	<i>b 4 v 4 c</i>		8.7	.364	<i>c 2 v 4 d</i>		13.6	.307	<i>a 5 v 2 b</i>		3.9
.361	<i>b 4 v 3 c</i>		9.2	566.333	<i>c 2 v 3 d</i>	6	13.9	.373	<i>c 3 v 3 d</i>		14.4	.335	<i>a 4 v 3 b</i>		3.1
.367	<i>b 3 v 3 c</i>		8.7	576.388	<i>a 2 v 1 b</i>		3.6	.385	<i>c 2 v 4 d</i>		13.6	655.205	<i>c 1 v 3 d</i>	12	13.2
.372	<i>b 3 v 3 c</i>		8.7	.416	<i>a 3 v 2 b</i>		3.3	.395	<i>b 5 v 1 c</i>		10.9	.208	<i>b 5 v 1 c</i>		11.0
.381	<i>b 3 v 5 c</i>		7.9	.440	<i>a 2 v 1 b</i>		3.6	.407	<i>b 5 v 1 c</i>		10.9	.214	<i>b 5 v 0 c</i>		12.1
.390	<i>b 2 v 5 c</i>		7.3	577.320				.417	<i>b 5 v 3 c</i>		9.6	.222	<i>c 2 v 2 d</i>		14.4
.401	<i>a 4 v 0 b</i>		5.5	.368	<i>a 3 v 2 b</i>		3.3	.429	<i>b 4 v 3 c</i>		9.2	.226	<i>c 3 v 2 d</i>		14.9
.411	<i>a 4 v 1 b</i>		4.4	.404				.442	<i>b 4 v 4 c</i>		8.7	.234	<i>c 1 v 3 L</i>		(13)

Bemerkungen. 1. Während der beiden letzten Beobachtungen des Abends ist die Luft nicht mehr ganz rein. — 2. Der Himmel ist bei den beiden ersten Vergleichen noch sehr hell. — 3. Die Beobachtung wird fortwährend durch dicht und rasch ziehende Wolken unterbrochen; schließlich tritt vollständige Bedeckung und Regen ein. — 4. Während der beiden ersten Beobachtungen Cirrusschleier, dann klar. — 5. Himmel fast vollständig bewölkt; sämtliche Vergleichen geschehen rasch in kleinen Wolkenlücken. — 6. Der Himmel ist wolkig, die Luft sehr dunstig und mond- hell; die Beobachtung muß wegen der großen Unsichtigkeit abgebrochen werden. — 7. Luft leicht dunstig. Gegen Schluß nimmt die Unsichtigkeit so zu, daß die Beobachtung abgebrochen werden muß. — 8. Zwischen 581.496 und 581.512 tritt Bewölkung ein. Auch während der beiden letzten Beobachtungen bilden sich Wolken. — 9. Zwischen 583.322 und 583.353 vorübergehende Umschleierung. — 10. Luft dunstig und mond- hell; schließlich bildet sich Nebel. — 11. Der Himmel ist von stets dichter werdenden Cirrusschleiern überzogen, sodaß die Beobachtung schließlich abgebrochen werden muß; das Mondlicht stört. — 12. Luft anfangs nur leicht, dann immer dichter neblig bis zur völligen Unsichtigkeit. — L (limes) = Sichtbarkeitsgrenze.

Der Veränderliche ist den Beobachtungen zufolge ein Algolstern. Aus den einzelnen Abendreihen lassen sich folgende heliozentrische Minima in m. Z. Gr. ablesen:

1920	Jul. Dat.	Ep.	B—R
Juli 5.496	511.496	0	—0.0015
7.386	513.386	1	—0.0030
24.413	530.413 ¹⁾	10	+0.0011
Aug. 10.438	547.438 ²⁾	19	+0.0032
Sept. 13.482	581.482	37	+0.0013
15.375	583.375	38	+0.0029
Okt. 4.283	602.283	48	—0.0034
Nov. 26.246	655.246 ³⁾	76	—0.0007

Gleicht man diese Bestimmungen nach der Methode der kleinsten Quadrate aus, so erhält man folgende Elemente: Helioz. Minimum = 2422511.4975 m. Z. Gr. + 14891436 · E .

Die übrigbleibenden Abweichungen sind oben unter B—R gegeben. Sie erscheinen im Hinblick auf den Gesamtverlauf der Lichtkurve zu groß, als daß sie lediglich durch die Unsicherheit der Bestimmungen erklärt werden könnten. Meines Erachtens weisen sie auf eine Veränderlichkeit der Periode hin, zumal in ihnen ein Gang angedeutet erscheint.

Um ein Bild vom mittleren Verlauf des Lichtwechsels, insbesondere auch von der genauen Dauer der Bedeckung

zu erhalten, habe ich sämtliche Beobachtungen auf eine Epoche reduziert und daraus in der gewöhnlichen Weise Normalhelligkeiten abgeleitet (Phase 0^d000 = 511.300). Auf die vermutete Veränderlichkeit der Periode wurde dabei in der Weise Rücksicht genommen, daß durch Einführung eines Sinusgliedes die obigen B—R-Reste nahezu zum Verschwinden gebracht wurden. Die abgeleiteten Normalhelligkeiten für die Dauer der Bedeckung lauten:

Phase	St.-H.	n	Phase	St.-H.	n	Phase	St.-H.	n
0 ^d 0070	3 st 30	1	0 ^d 1246	8 st 50	7	0 ^d 2434	10 st 18	5
0.0160	3.00	2	0.1352	9.42	6	0.2527	8.99	10
0.0235	3.30	2	0.1458	9.90	5	0.2642	8.70	6
0.0380	4.10	1	0.1559	11.19	8	0.2736	7.34	9
0.0432	3.60	5	0.1638	12.08	5	0.2864	6.50	7
0.0545	3.90	2	0.1754	13.15	11	0.2950	5.42	4
0.0638	3.58	6	0.1850	13.13	3	0.3040	4.40	4
0.0736	4.76	5	0.1936	14.28	5	0.3140	4.03	3
0.0850	5.80	5	0.2022	13.98	5	0.3237	4.10	3
0.0935	7.60	2	0.2135	12.90	4	0.3327	3.65	4
0.1025	7.22	6	0.2253	10.98	6	0.3440	3.30	1
0.1130	7.90	3	0.2354	10.07	7			

St.-H. bedeutet die Stufenhelligkeit des Veränderlichen, n die Anzahl der Beobachtungen. Die hieraus erhaltene mittlere Lichtkurve hat folgende Gestalt:

Phase	St.-H.	Phase	St.-H.	Phase	St.-H.	Phase	St.-H.
0 ^d 000	3 st 30	0 ^d 130	9 st 23	0 ^d 230	10 st 54	0 ^d 300	4 st 90
0.020	3.30	0.180	13.27	0.240	10.00	0.310	4.32
0.040	3.35	0.190	14.01	0.250	9.70	0.320	3.89
0.050	3.55	0.195	14.20	0.260	8.88	0.330	3.56
0.060	3.78	0.200	14.10	0.270	7.87	0.340	3.32
0.070	4.32	0.210	13.19	0.280	6.81	0.350	3.30
0.080	5.13	0.220	11.82	0.290	5.81		

Das Minimum fällt danach auf Phase 0^d1975. Die Dauer der Bedeckung beträgt 7^h2, diejenige des kleinsten Lichtes 0^h0. Die Lichtabnahme geht anscheinend völlig glatt vonstatten, während im aufsteigenden Ast etwa 0^h9 nach dem Minimum eine kurze Verzögerung (oder ein Stillstand) in der Helligkeitszunahme eintritt, die als reell angesehen werden darf, da sie auch in allen Einzelreihen sehr scharf zum Ausdruck kommt. Auch im weiteren Verlauf des Lichtanstiegs treten anscheinend Unregelmäßigkeiten auf, die jedoch vielleicht veränderlichen Charakters sind. Zwischen je zwei Hauptminima scheint eine sehr flache Einsenkung vorhanden zu sein, die ich trotz ihrer geringen Tiefe für reell halten möchte.

Konstanz, 1920 Dez. 12.

E. Leiner.

¹⁾ Das Minimum ist durch Zusammenziehung der Beobachtungen vom 20., 24. und 26. Juli auf eine Epoche ermittelt worden.

²⁾ Desgl. durch Zusammenziehung der Beobachtungen vom 10. und 12. August.

³⁾ Desgl. durch Zusammenziehung der Beobachtungen vom 23. Oktober, 24. und 26. November.

Nova Cygni 3 (1920).

Am Meridiankreise der Universitätssternwarte Kristiania erhielten wir folgende Örter der Nova Cygni. Sie beruhen auf Anschlüssen an folgende Sterne des Berliner Jahrbuchs: α Draconis, α Cygni, ι Cygni, ϑ Cygni, δ Cygni, 33 Cygni, α Cygni, 6 H. Cephei, ν Cygni, ξ Cygni und Groombr 3415.

1920 Aug. 27	$\alpha_{1920.0} = 19^h 56^m 24^s 75$	$\delta_{1920.0} = +53^\circ 24' 0''.0$
» 28	24.56	1.4
Sept. 8	24.66	0.9
» 9	24.66	1.8
» 11	24.60	2.2

$19^h 56^m 24^s 65$ $+53^\circ 24' 1''.3$
Kristian Lous, Axel Steen.