

Tabelle III.

Nr. d. Paare	Name des Sterns	$\alpha$ 1900	$\delta$ 1900	Radialgeschw. rel. zur Sonne	Jährliche Eigenbewegung	
					in $\alpha$	in $\delta$
1	$\theta$ Canis majoris Groombr. 1830	6 <sup>h</sup> 49 <sup>m</sup> 33 <sup>s</sup>	-11° 54.8	km: sec +96	-0.0105	-0.0003
		11 47 13	+38 26.2	-95	—	—
2	61 Cygni $\alpha$ Tauri	21 2 25	+38 15.4	-62	+0.3443	+3.239
		4 30 10	+16 18.8	+55	+0.0035	-0.184
3	$\beta$ Canis majoris $\gamma$ Cephei	6 18 18	-17 54.4	+33	-0.0015	+0.003
		23 35 14	+77 4.4	-41	-0.0202	+0.135
4	$\eta$ Bootis $\zeta$ Cancri	13 49 57	+18 54.3	+12	-0.0049	-0.344
		8 6 29	+17 57.4	-12	—	—
5	$\gamma$ Draconis $\epsilon$ Orionis	17 54 17	+51 30.0	-27	-0.0018	-0.028
		5 31 8	-1 15.9	+27	-0.0018	+0.006

Bei diesen Paaren werden die unter (6) befindlichen Gleichungen durch die Werte

$$A = 267^\circ \quad D = -2^\circ \quad (11)$$

ausgeglichen.

In der Tabelle IV habe ich die Werte zusammengefaßt, welche ( $\alpha_0, \delta_0$ ) bei den einzelnen Paaren auf die Forderung unter (1) ausgleichen.

Tabelle IV.

Nr. d. Paare	$\alpha_0$	$\delta_0$	Nr. d. Paare	$\alpha_0$	$\delta_0$
1	267°	-0°	4	264°	-4°
2	267	-2	5	264	+1
3	270	-2			

Wenn wir diese zwei Verfahren zusammenstellen, können wir sagen: Die Richtung einer Komponente der räumlichen

Geschwindigkeit im Verhältnis zur Sonne schneidet bei den von der Sonne sich entfernenden Sternpaaren den Visionsradius, welcher den durch (7) gegebenen Punkt kreuzt; bei den sich der Sonne nähernden Sternen schneidet sie den Visionsradius, welcher nach dem durch (8) gegebenen Punkt geht.

Natürlich ist die andere Komponente der räumlichen Geschwindigkeiten im Verhältnis zur Sonne auf der Richtung (7) bez. auf (8) senkrecht.

Aber die wahre räumliche Geschwindigkeit der Sterne schneidet den Visionsradius, welcher durch die Koordinaten  $A' = 86^\circ, D' = +1^\circ$  (Rektaszension und Deklination) bestimmt ist. Also ist der unter (10), bez. unter (11) bestimmte Punkt kein Zielpunkt, sondern dieser Punkt muß immer als in dem größten Kreise befindlich gedacht werden, in welchem der fragliche Stern liegt, wie es die Natur der Frage bedingt.

O-Gyalla, 1906 Sept. 27.

L. Terkán.

Ephéméride de la comète Finlay 1906 d.

12<sup>h</sup> t. m. de Paris. Suite des nos. 4109, 4122.

1906	$\alpha$ app.	$\delta$ app.	log $\Delta$	t.d'ab.	$r:r^2\Delta^2$	1906-07	$\alpha$ app.	$\delta$ app.	log $\Delta$	t.d'ab.	$r:r^2\Delta^2$
Déc. 8	8 <sup>h</sup> 10 <sup>m</sup> 50 <sup>s</sup> 50	+24° 38' 59.5	9.85574	5 <sup>m</sup> 58 <sup>s</sup>	0.78	Déc. 26	7 <sup>h</sup> 40 <sup>m</sup> 16 <sup>s</sup> 64	+26° 41' 7.2	9.90137	6 <sup>m</sup> 37 <sup>s</sup>	0.51
9	9 25.40	24 46 31.8	85747	5 59		27	38 25.71	26 46 24.0	90487	40	
10	7 57.53	24 54 3.1	85929	6 1	0.75	28	36 35.02	26 51 27.8	90847	44	0.48
11	6 27.01	25 1 32.6	86119	2		29	34 44.73	26 56 18.5	91217	47	
12	4 53.96	25 8 59.3	86318	4	0.71	30	32 55.01	27 0 55.7	91597	51	0.45
13	3 18.54	25 16 22.5	86526	6		31	31 6.01	27 5 19.3	91987	54	
14	1 40.88	25 23 41.4	86743	7	0.68	Janv. 1	29 17.90	27 9 29.3	92386	6 58	0.43
15	8 0 1.14	25 30 55.1	86970	9		2	27 30.82	27 13 25.5	92795	7 2	
16	7 58 19.48	25 38 2.7	87207	11	0.65	3	25 44.92	27 17 8.1	93212	6	0.40
17	56 36.07	25 45 3.5	87454	13		4	24 0.34	27 20 37.1	93638	11	
18	54 51.09	25 51 56.6	87710	16	0.63	5	22 17.22	27 23 52.6	94073	15	0.38
19	53 4.72	25 58 41.3	87977	18		6	20 35.73	27 26 54.7	94517	19	
20	51 17.16	26 5 16.9	88254	20	0.60	7	18 55.89	27 29 43.5	94968	24	0.36
21	49 28.58	26 11 42.8	88542	23		8	17 17.88	27 32 19.2	95427	29	
22	47 39.15	26 17 58.4	88840	25	0.57	9	15 41.83	27 34 42.1	95893	34	0.34
23	45 49.05	26 24 3.1	89149	28		10	14 7.84	27 36 52.3	96367	39	
24	43 58.48	26 29 56.4	89468	31	0.54	11	12 36.00	27 38 50.2	96847	44	0.32
25	7 42 7.62	+26 35 37.9	9.89797	6 34		12	7 11 6.42	+27 40 36.0	9.97334	7 49	

1907	$\alpha$ app.	$\delta$ app.	$\log A$	t. d'ab.	$1:r^2A^2$	1907	$\alpha$ app.	$\delta$ app.	$\log A$	t. d'ab.	$1:r^2A^2$
Janv. 12	7 <sup>h</sup> 11 <sup>m</sup> 6 <sup>s</sup> .42	+27° 40' 36"0	9.97334	7 <sup>m</sup> 49 <sup>s</sup>		Févr. 16	6 <sup>h</sup> 46 <sup>m</sup> 30 <sup>s</sup> .57	+27° 22' 23".2	0.16149	12 <sup>m</sup> 3 <sup>s</sup>	0.09
13	9 39.19	27 42 10.1	97828	7 54	0.30	17	46 33.14	27 20 39.7	16684	12	
14	8 14.38	27 43 32.8	98328	8 0		18	46 37.78	27 18 54.6	17217	21	0.09
15	6 52.08	27 44 44.5	98833	5	0.28	19	46 44.45	27 17 7.8	17748	30	
16	5 32.34	27 45 45.6	99343	11		20	46 53.10	27 15 19.4	18276	39	0.08
17	4 15.22	27 46 36.4	9.99858	17	0.26	21	47 3.69	27 13 29.5	18801	48	
18	3 0.77	27 47 17.5	0.00377	23		22	47 16.17	27 11 38.2	19324	12 58	0.08
19	1 49.03	27 47 49.1	00901	29	0.24	23	47 30.50	27 9 45.5	19844	13 7	
20	7 0 40.03	27 48 11.7	01429	35		24	47 46.63	27 7 51.5	20362	17	0.07
21	6 59 33.79	27 48 25.8	01960	41	0.23	25	48 4.51	27 5 56.2	20877	26	
22	58 30.33	27 48 31.7	02495	48		26	48 24.12	27 3 59.6	21389	36	0.07
23	57 29.67	27 48 29.7	03032	8 55	0.21	27	48 45.40	27 2 1.8	21898	45	
24	56 31.80	27 48 20.3	03572	9 1		28	49 8.32	27 0 2.8	22405	13 55	0.07
25	55 36.72	27 48 3.8	04114	8	0.20	Mars 1	49 32.82	26 58 2.6	22908	14 5	
26	54 44.33	27 47 40.7	04658	15		2	49 58.87	26 56 1.3	23408	14	0.06
27	53 54.92	27 47 11.2	05204	22	0.18	3	50 26.43	26 53 58.7	23905	24	
28	53 8.18	27 46 35.8	05751	29		4	50 55.47	26 51 55.0	24399	34	0.06
29	52 24.19	27 45 54.7	06300	36	0.17	5	51 25.95	26 49 50.1	24890	44	
30	51 42.93	27 45 8.4	06850	44		6	51 57.85	26 47 44.0	25378	14 54	0.05
31	51 4.37	27 44 16.9	07400	51	0.16	7	52 31.12	26 45 36.7	25863	15 4	
Févr. 1	50 28.48	27 43 20.7	07951	9 58		8	53 5.73	26 43 28.2	26345	14	0.05
2	49 55.25	27 42 20.1	08502	10 6	0.15	9	53 41.66	26 41 18.5	26824	24	
3	49 24.65	27 41 15.3	09053	14		10	54 18.88	26 39 7.6	27299	34	0.05
4	48 56.63	27 40 6.5	09604	22	0.14	11	54 57.35	26 36 55.5	27771	45	
5	48 31.17	27 38 54.0	10155	30		12	55 37.05	26 34 42.2	28240	15 55	0.05
6	48 8.24	27 37 37.9	10706	38	0.13	13	56 17.95	26 32 27.7	28706	16 5	
7	47 47.81	27 36 18.5	11256	46		14	57 0.01	26 30 11.9	29168	16	0.04
8	47 29.83	27 34 55.9	11805	10 54	0.12	15	57 43.21	26 27 54.9	29627	26	
9	47 14.29	27 33 30.4	12353	11 2		16	58 27.51	26 25 36.6	30083	36	0.04
10	47 1.15	27 32 24.1	12900	11	0.11	17	59 12.88	26 23 17.0	30535	47	
11	46 50.37	27 30 31.2	13446	19		18	6 59 59.30	26 20 56.0	30984	16 57	0.04
12	46 41.92	27 28 57.9	13990	28	0.11	19	7 0 46.74	26 18 33.7	31430	17 8	
13	46 35.76	27 27 22.3	14532	36		20	1 35.16	26 16 10.1	31872	18	0.04
14	46 31.84	27 25 44.6	15073	45	0.10	21	2 24.54	26 13 45.1	32311	29	
15	6 46 30.12	+27 24 4.9	0.15612	11 54		22	7 3 14.86	+26 11 18.8	0.32746	17 39	0.03

D'après deux observations des 20 et 22 octobre que M. Sy a eu l'obligeance de me communiquer, la correction de l'éphéméride était à cette époque  $-9^s.3 +26''$  (obs. — calc.).

La valeur de  $1:r^2A^2$  était, lors de la dernière observation en 1887, égale à 0.04.

Paris, le 28 novembre 1906.

Léopold Schulhof.

### Beobachtungen des Kometen 1906 g

am 13-zölligen Refraktor der Sternwarte zu Königsberg von Dr. E. Przybyllok.

1906	M. Z. Kbg.	$A\alpha$ app.	$\Delta\delta$ app.	Vgl.	$\alpha$ 1906.0	$\log p.A$	$\delta$ 1906.0	$\log p.A$	*
Nov. 11	14 <sup>h</sup> 24 <sup>m</sup> 36 <sup>s</sup>	—	—1' 41".5	4y	—	—	+13° 29' 31".7	0.797	1
11	14 24 38	+0 <sup>m</sup> 15 <sup>s</sup> 21	—	4x	9 <sup>h</sup> 19 <sup>m</sup> 45 <sup>s</sup> 00	9.451 <sub>n</sub>	—	—	1
13	13 29 6	—	—1 59.3	8y	—	—	+15 52 46.0	0.805	2
13	13 29 13	—0 13.36	—	8x	9 28 29.40	9.517 <sub>n</sub>	—	—	2
13	14 5 2	—0 11.44	—	8x	9 28 35.59	9.483 <sub>n</sub>	—	—	3
13	14 5 38	—	—2 2.3	8y	—	—	+15 54 37.6	0.790	3
15	13 50 35	+0 35.56	—	8x	9 37 55.35	9.504 <sub>n</sub>	—	—	4
15	13 51 19	—	—2 36.8	8y	—	—	+18 26 21.5	0.783	4
20	12 4 4	—0 5.52	—	8x	10 3 15.76	9.576 <sub>n</sub>	—	—	5