

Ueber die mittlere Parallaxe der Sterne erster Grösse.

Im Anschluss an den »Versuch einer Ableitung der Bewegung des Sonnensystems aus den Potsdamer spectrographischen Beobachtungen« erlaube ich mir im Folgenden das Ergebniss der Verwerthung derselben Beobachtungen zur Bestimmung der mittleren Parallaxe der Sterne erster Grösse ganz kurz zu erwähnen. Zu Grunde gelegt ist der Satz von J. Kleiber, dass man die Summe der Bewegungen in Rectascension gleich der in Declination und gleich der Summe der Bewegungen in der Gesichtslinie setzen kann. Jene scheinbaren Bewegungen müssen erst durch die Quadratwurzel der Helligkeit dividirt werden, um für alle Sterne die gleiche Grössenklasse zu erhalten. Ich habe die photometrischen Messungen von Dr. Th. Wolff hierbei benützt.

Eine grosse Genauigkeit bei dem Resultat ist natürlich nicht zu erwarten, ich habe sie daher auch nicht erstrebt und führe nur an,

dass die Rectascensionen $\pi = 0.080$

und die Declinationen $\pi = 0.059$

also im Mittel die Parallaxe eines Sterns erster Grösse (von der Helligkeit von α Lyrae) gleich 0.07 ergeben haben, nahezu mit J. Kleiber's Werth in A. N. 3037 übereinstimmend. Obschon ziemlich klein, widerspricht diese Zahl keineswegs den directen Parallaxenbestimmungen, die sich vorwiegend auf Sterne mit grosser Eigenbewegung und daher relativ grosser Parallaxe bezogen haben.

Berlin, Kgl. Recheninstitut, 1893 Febr. 9.

A. Berberich.

Elemente und Ephemeride des Planeten (241) Germania.

Durch Weiterführung der Berechnung der durch Jupiter und Saturn bewirkten Störungen gelangte ich zu folgenden Elementen des Planeten (241) Germania.

Epoche 1893 April 30 0^h M. Z. Berlin

$$\left. \begin{array}{l} M = 238^{\circ} 18' 14''.9 \\ \pi = 342 \text{ } 11 \text{ } 49.5 \\ \Omega = 272 \text{ } 21 \text{ } 45.9 \\ i = 5 \text{ } 30 \text{ } 46.2 \end{array} \right\} 1893.0$$

$$\left. \begin{array}{l} \varphi = 5^{\circ} 35' 37''.7 \\ \mu = 665'' 50550 \\ \log a = 0.4845699 \end{array} \right\}$$

Ephemeride für 12^h M. Z. Berlin.

1893	α app.	δ app.	$\log A$	Ab.-Z.	1893	α app.	δ app.	$\log A$	Ab.-Z.
April 3	13 ^h 53 ^m 3 ^s .84	—19° 11' 54".1	0.359367	19 ^m 1 ^s	April 24	13 ^h 37 ^m 6 ^s .89	—17° 39' 25".9	0.349106	18 ^m 35 ^s
4	52 21.50	19 8 29.9	0.358345	18 58	25	36 21.46	17 34 14.6	0.349229	35
5	51 38.54	19 4 58.5	0.357373	56	26	35 36.41	17 29 1.1	0.349407	35
6	50 55.03	19 1 20.0	0.356451	54	27	34 51.78	17 23 45.8	0.349641	36
7	50 10.98	18 57 34.7	0.355580	51	28	34 7.61	17 18 29.0	0.349928	37
8	49 26.45	18 53 42.5	0.354761	49	29	33 23.94	17 13 11.0	0.350270	38
9	48 41.49	18 49 43.8	0.353994	47	30	32 40.82	17 7 52.0	0.350666	39
10	47 56.13	18 45 38.7	0.353280	45	Mai 1	31 58.27	17 2 32.5	0.351116	40
11	47 10.43	18 41 27.4	0.352621	44	2	31 16.34	16 57 12.6	0.351617	41
12	46 24.42	18 37 10.0	0.352015	42	3	30 35.07	16 51 52.7	0.352171	42
13	45 38.16	18 32 46.9	0.351464	41	4	29 54.49	16 46 33.1	0.352777	44
14	44 51.70	18 28 18.2	0.350969	39	5	29 14.64	16 41 14.1	0.353433	46
15	44 5.08	18 23 44.2	0.350529	38	6	28 35.55	16 35 55.9	0.354140	48
16	43 18.36	18 19 5.2	0.350146	37	7	27 57.27	16 30 38.9	0.354896	49
17	42 31.59	18 14 21.4	0.349818	36	8	27 19.81	16 25 23.4	0.355701	52
18	41 44.81	18 9 33.2	0.349547	36	9	26 43.21	16 20 9.7	0.356555	54
19	40 58.09	18 4 40.7	0.349333	35	10	26 7.51	16 14 57.9	0.357455	56
20	40 11.46	17 59 44.4	0.349175	35	11	25 32.73	16 9 48.5	0.358402	18 59
21	39 24.97	17 54 44.4	0.349073	34	12	24 58.91	16 4 41.7	0.359394	19 1
22	38 38.69	17 49 41.2	0.349028	34	13	24 26.06	15 59 37.8	0.360431	4
23	37 52.64	17 44 34.9	0.349039	34	14	23 54.23	15 54 37.1	0.361512	7
24	13 37 6.89	—17 39 25.9	0.349106	18 35	15	13 23 23.44	—15 49 39.9	0.362635	19 10

Grösse 11^m5.

Düsseldorf 1893 Febr. 24.

W. Luther.