

Bemerkung zu dem vorstehenden Artikel.

Unter der Annahme einer Geschwindigkeit eines Sterns in der Gesichtslinie von 10 km finde ich für den Potsdamer Spectrographen $d\lambda_1 - d\lambda_2 = 0.0065 \text{ mm}$ ($\lambda_1 = 410 \mu\mu$; $\lambda_2 = 486 \mu\mu$), und die Verschiebung der $H\gamma$ -Linie zu 0.0112 mm.

Es unterliegt keinem Zweifel, dass die angegebene Methode in den Händen eines geschickten und umsichtigen Beobachters Resultate geben kann, deren Genauigkeit mit den neueren Bestimmungen der Geschwindigkeit der Sterne im Visionsradius vergleichbar ist. Sie gewährt den grossen Vortheil, nunmehr auch das lichtstarke Objectivprisma zu Bewegungsbestimmungen im Visionsradius anwenden zu können, welches bisher im Allgemeinen nur Bilder der Sternspectra geben konnte.

Potsdam, Astrophysikalisches Observatorium, 1895 März 30.

H. C. Vogel.

Sternbedeckungen und Jupitersmonde beobachtet auf der Privatsternwarte Jena II.

$\varphi = 50^\circ 56' 15.7'' \text{ N}$ $\lambda = 46^\circ 22' 02'' \text{ östl. Greenwich.}$

Sternbedeckungen.

Datum	Stern	Ph	Fernr.	Vgr.	M. Z. Jena	Hieraus folgt
1893 Dec. 22	136 Tauri	Ed	4 z.	120	9 ^h 12 ^m 19.5	$0 = - 4.50 + 0.1460233 \Delta(\alpha - a) - 9.5671489 \Delta(\delta - d)$
22	»	Ah	»	»	10 15 38.2	$0 = + 9.9 + 0.1277947$ » +9.9375204 »
1894 Jan. 12	24 Piscium	Ed	»	»	8 4 17.8	$0 = - 5.7 + 0.4282470$ » -0.0072277 »
April 9	χ^1 Tauri	Ed	6 z.	80	7 58 40.9	$0 = + 1.2 + 0.1362297$ » +9.9623399 »
11	49 Aurigae	Ed	»	»	9 36 53.8	$0 = - 8.0 + 0.1799283$ » +9.9688683 »
Mai 12	37 Leonis	Ed	»	»	9 2 18.3	$0 = + 2.5 + 0.2634510$ » +0.0157224 »
14	BAC. 4043	Ed	»	»	11 43 52.2	$0 = + 11.7 + 0.5208683$ » +0.3687296 »
Nov. 7	70 Aquarii	Ed	»	»	5 26 29.2	$0 = - 2.6 + 0.1898799$ » +0.1039853 »
13	17 (B) Plejad	Eh	»	»	8 11 36.2	$0 = - 9.6 + 0.1622848$ » +9.8056548 »
13	23 (B) Plejad	Eh	»	»	8 14 12.2	$0 = + 2.2 + 0.1889076$ » +9.4523988 »
13	26 Tauri	Eh	»	»	8 57 50.4	$0 = - 9.7 + 0.1758068$ » +9.6522340 »
13	27 Tauri	Eh	»	»	9 15 28.3	$0 = - 1.6 + 0.0841883$ » +0.1952277 »
13	28 Tauri	Eh	»	»	9 26 22.5	$0 = - 5.0 + 0.9714608$ » +0.4233910 »
13	»	Ad	»	»	10 14 50.8	$0 = + 7.1 + 0.2549125$ » -9.8632571 »
13	27 Tauri	Ad	»	»	10 16 18.8	$0 = - 0.4 + 0.2094552$ » -8.3243936 »
15	136 Tauri	Eh	»	»	7 58 14.1	$0 = - 0.6 + 0.1793181$ » -0.2838610 »
15	»	Ad	»	»	8 27 32.1	$0 = - 6.0 - 0.1401342$ » +0.5438896 »
Dec. 11	χ^1 Tauri	Eh	»	196	8 22 14.6	$0 = + 1.4 + 0.1788425$ » -0.6492117 »

1893 Dec. 22. 136 Tauri Austritt wohl zu spät.

1894 April 9 und 11. Uhrstand interpolirt. Zeitbestimmung am 12. April.

Nov. 7. Uhrstand interpolirt. Zeitbestimmung am 6. Nov.

Im Uebrigen wurde der Uhrstand stets im Anschluss an die Beobachtungen bestimmt.

Nov. 13 17 (B) Plej. α app. 3^h 41^m 4.98 δ app. +23° 43' 12.29 nach Y_3 1652/3 angenommen
 23 (B) Plej. 3 41 14.15 +23 45 46.89 » » 1670/1 »
 26 Tauri 3 42 43.38 +23 32 19.3 » » 1702 »

Die übrigen Oerter nach den Ephemeriden des Nautical Almanac. Die Coefficienten sind Logarithmen.

Verfinsterungen der Jupitersmonde

verglichen mit der Ephemeride des Nautical Almanac und des Berliner Jahrbuches im Sinne Beobachtung—Rechnung.

Datum	Phase	M. Z. Jena	N. Alm.	B. Jahrb.	Datum	Phase	M. Z. Jena	N. Alm.	B. Jahrb.
1893 Dec. 17	I Ec R	8 ^h 15 ^m 29.3	- 13.7	- 13.9	1894 Jan. 24	II Ec D	10 ^h 4 ^m 0.56	- 112.4	-
1894 Jan. 2	I Ec R	6 35 0.8	- 63.2	- 64.4	24	II Ec R	12 21 21.7	+ 10.7	+ 17.8
17	II Ec R	9 45 17.8	+ 3.7	- 10.7	25	I Ec R	6 52 25.2	- 9.8	- 10.9