Die Parallaxe von α_2 Centauri.

Die Beobachtungen der Zenith-Distanzen von β und α Centauri, welche ich in den Jahren 1860—1864 auf der Sternwarte in Santiago de Chile anstellte (A. N., Nr. 1688), habe ich kürzlich einer strengen Revision unterzogen. Nachdem ich die kleinen, von der doppelten Mond-Länge abhängigen Nutationsglieder, so wie den Einfluss der Wärme in Rechnung gebracht hatte, ergaben sich folgende Resultate:

β Centauri:

Parallaxe $\equiv 0''173 \pm 0''07$
 Aberration $\equiv C + 0''114 \pm 0''17$

α_2 Centauri:

Parallaxe $\equiv 0''521 \pm 0''066$
 Aberration $\equiv C + 0''703 \pm 0''140$
 Eig. Bewegung $\equiv - 0''393 \pm 0''040$

Wahrscheinlicher Fehler einer Beobachtung $\equiv \pm 0''519$.

Dresden, den 15. November 1880.

Hier bedeutet C die Constante von Struve. Für β Centauri fällt also die Aberration mit der von Struve innerhalb der Grenzen des wahrscheinlichen Fehlers zusammen; die Parallaxe ist nahe dieselbe, welche ich früher gefunden hatte. — Dagegen ist die Parallaxe von α_2 Centauri sehr nahe gleich der relativen Parallaxe des Sterns in Bezug auf β , welche die Beobachtungen von Maclear geben; — die eig. Bewegung stimmt fast vollständig mit dem anderweitig bekannten Werthe dieser Grösse. Die Aberration aber resultirt um volle $\frac{1}{10}$ Secunden grösser, als die von Struve. Meine Beobachtungen lassen wohl keinen Zweifel übrig, dass die Geschwindigkeit der von α_2 Centauri ausgehenden Lichtwelle in den Jahren 1860—1864 eine verzögerte war.

Die nähere Begründung des Vorstehenden werde ich in Kürze folgen lassen.

C. W. Moesta.

Osservazioni della Cometa Hartwig fatte a Padova.

Data	T.m. Pad.	(ζ —*) α	(ζ —*) δ	AR. app. geoc.	Decl. app. geoc.	Oss. — Eff.	*
1880 Ott. 25	8 ^h 23 ^m 36 ^s	— 1 ^m 51 ^s 06	+ 0.03	± 1.0	18 ^h 1 ^m 26 ^s 77	— 14 ^s	
25	8 27 40		+ 0 42 3	± 1.8	+ 12 ^h 27' 50'' 3	+ 2' 4	<i>a</i>
29	7 11.1	— 1 41.0	± 0.06		18 12 10.93	— 17	
29	7 43.0		+ 0 9.3		+ 11 7 55.9	+ 3.1	<i>b</i>

Stelle di Confronto

		AR. 1880.0	Decl. 1880.0	Riduzione alla posizione appar.	
<i>a</i>	Rümker 6252	18 ^h 3 ^m 15 ^s 10	+ 12 ^h 26' 53'' 3	+ 2 ^s 41	+ 10'' 1
<i>b</i>	Weisse Hora 18 ^a Nr. 284	18 13 49.21	11 7 32.0	2.46	10.6

L'osservazione del 29 Ottobre è del Prof. Lorenzoni.

Per il calcolo della parallasse e dei confronti si utilizzo l'effemeride del Dr. Meyer, stampata nel numero 2342.

R. Osservatorio, 11. Novembre 1880.

A. Abetti.