

βGC.	Name	RA. 1915.0	Decl. 1915.0	1900 +	θ	n	ρ	n	t	Q	Power	Means		
												1900+	θ	ρ
12639	Σ 3046	23 ^h 52 ^m	-10° 0'	13.79	255°1	4	2.92	6	-0.7	m	250	13.81	253°3	3.05
				.84	251.5	6	3.17	4	0.0	rg	250			
12659	Δ 28	23 54	+60 32	12.07	317.4	4	5.02	5	+2.7	g	380	12.89	317.1	4.80
				13.03	317.8	6	4.49	4	+3.2	g	250			
				.58	316.0	4	4.90	4	-5.0	m	250			

Kowloon, Elgin Rd., Sutton, Surrey, 1913 Nov. 22.

W. Doberck.

Ein schwacher Begleiter zu Capella.

In 12' Entfernung von α Aurigae befindet sich ein schwacher Stern von der Größe 10^m6 (photogr.), der offenbar mit jenem Stern physisch verbunden ist, wie dies die folgenden Bestimmungen der Eigenbewegung zeigen.

Die betreffende Himmelsgegend gehört zu drei von den Helsingforsker Himmelskartenregionen, nämlich Nr. 217 (α₀ = 5^h 5^m, δ₀ = +45° 0'), 221 (α₀ = 5^h 10^m, δ₀ = +46° 0') und 224 (α₀ = 5^h 15^m, δ₀ = +45° 0'), welche alle zu zwei verschiedenen Epochen aufgenommen sind. Für den kleinen Stern erhalte ich die nachstehenden Werte der Komponenten der Eigenbewegung. T bedeutet das Zeitintervall.

Region	T	μ _α	μ _δ
217	15.02	+0.0051	-0.441
221	17.03	+0.0065	-0.402
224	14.98	+0.0075	-0.409
Mittel		+0.0064	-0.417

Hieraus ergibt sich für die totale Eigenbewegung der Wert 0.422 in der Richtung 170°.9.

Die Eigenbewegung Capellas habe ich nicht mit Genauigkeit bestimmen können, da die drei Bilder jeder Platte wegen der großen Lichtstärke des Sterns völlig zusammengefloßen sind. Boss gibt aber in seinem »Preliminary General

Sternwarte Helsingfors, 1913 Dez. 4.

Catalogue« für Capella die folgenden Werte an:

$$\mu_{\alpha} = +0.0082 \quad \mu_{\delta} = -0.426$$

also 0.438 in 168°.7.

Die beiden Eigenbewegungen sind also praktisch als vollständig übereinstimmend zu betrachten.

Die absoluten Örter der Sterne sind nach den Helsingforsker Katalogplatten:

	α 1900.0	δ 1900.0	Epochen
Capella	5 ^h 9 ^m 18.09	+45° 53' 49".1	1895.42
Der schwache Stern	5 10 1.26	+45 44 23.9	

Die Distanz der Sterne ist also 12' 3.3, der Positionswinkel 141° 20'. In Burnhams Doppelsternkatalog sind 6 in der Nähe von Capella sich befindende Sterne aufgenommen; von diesen sind aber wenigstens die drei äußersten und größten, wie dies auch aus den Helsingforsker Platten hervorgeht, nicht mit dem Hauptstern physisch verbunden.

Capella ist ein spektroskopischer Doppelstern. Das hier behandelte, interessante System ist also von demselben Typus wie ein System, über welches ich in den Astr. Nachr. 4642 berichtet habe: der Hauptstern ist ein Doppelstern, der Begleiter in sehr großer Entfernung.

Die Parallaxe Capellas beträgt nach Elkins Messungen +0.079.

R. Furuhielm.

Bedeckung des II. Jupiterstrabanten durch I.

Als ich gestern, Okt. 20 5^h 54^m - 7^h 20^m M. E. Z. Jupiter beobachtete, standen Trabant I und II die ganze Zeit derart zusammen, daß ich sie in meinem 3 1/2-Zöller nicht trennen konnte und meiner Ansicht nach eine Bedeckung von II durch I stattgefunden haben muß. Leider waren bei sonst klarer Luft die Bilder sehr unruhig, sodaß ich nur 72-fache Vergrößerung anwenden konnte, bei welcher ich Doppelsterne bis 1.8 trennen kann, während sie mir bei 1.5 länglich er-

scheinen (bei 162-f. Verg.: 1.5 bzw. 1.0). In der Zeit von 6^h 2^m bis etwa 6^h 30^m schien mir der Doppeltrabant auch länglich und die Helligkeit war gleich der des viel weiter von Jupiter entfernt stehenden Trabanten III, 6^h 45^m schien mir I/II ganz normal als ein Trabant und schwächer als III. 7^h 20^m war auch in Vergrößerung 72 das Bild sehr schlecht, und ich konnte auch zu dieser Zeit nur einen Trabanten sehen.

Simsdorf bei Dambritsch, 1913 Okt. 21.

v. Buttlar.

Ein roter, vermutlich veränderlicher Stern 4.1914 Cygni neben 61 Cygni.

Die stereoskopische Vergleichung einiger meiner Aufnahmen, 61 Cygni in der Mitte enthaltend, hat mir gezeigt, daß ein schwacher Stern 11.-12. Größe, der etwa 10' von 61 Cygni in süd-östlicher Richtung steht, vermutlich veränderlich ist; durch die Schätzung haben meine anderen Platten folgende Resultate gegeben:

Epoche	phot. Größe	Epoche	phot. Größe
1908.66	12 ^m 1	1911.34	12 ^m 0
1909.36	12.3	1911.85	12.3
1909.64	11.8	1912.35	11.5
1910.67	12.0	1912.66	11.2
1910.82	12.5	1913.66	12.0