

158. **TY Virginis** ($11^{\text{h}}46^{\text{m}}44^{\text{s}} - 5^{\circ}12'3$) = BD $-4^{\circ}3155$ ($8^{\text{m}}0$).

Wie Nr. 37 entdeckt. Spektrum K 2. Vielleicht Algoleigenschaft.

159. **AD Centauri** ($11^{\text{h}}48^{\text{m}}14^{\text{s}} - 58^{\circ}45'2$).

Aufgefunden wie Nr. 38. 1897 Mai 1 = $12^{\text{m}}0$, 1909 April 22 = $9^{\text{m}}0$.

160. **T Chamaeleontis** ($11^{\text{h}}52^{\text{m}}24^{\text{s}} - 78^{\circ}48'4$).

Wie Nr. 94 gefunden.

161. **AE Centauri** ($11^{\text{h}}57^{\text{m}}52^{\text{s}} - 54^{\circ}39'2$).

Wie Nr. 38 entdeckt. 1895 Mai 22 = $15^{\text{m}}5$, 1907 April 12 = 12^{m} .

162. **TZ Virginis** ($11^{\text{h}}59^{\text{m}}29^{\text{s}} + 3^{\circ}10'6$) = BD $+3^{\circ}2593$ ($9^{\text{m}}0$).

Auffindung, Bestätigung und Literatur wie Nr. 37.

163. **UU Virginis** ($12^{\text{h}}3^{\text{m}}28^{\text{s}} + 0^{\circ}6'0$) = BD $+0^{\circ}2900$ ($9^{\text{m}}3$).

Ebenso wie Nr. 37.

164. **SS Crucis** ($12^{\text{h}}4^{\text{m}}54^{\text{s}} - 56^{\circ}6'2$).

Entdeckt wie Nr. 38.

165. **V Comae** ($12^{\text{h}}5^{\text{m}}11^{\text{s}} + 27^{\circ}59'3$) = Oxford ph IV Nr. 34302.

Von L. Ceraski entdeckt und von Blažko aus 24 Platten (1896 bis 1913) zwischen $11^{\text{m}}3$ und $12^{\text{m}}8$ entweder kurzperiodisch oder unregelmäßig bezeichnet. Hoffmeister bestätigte den Lichtwechsel als den eines raschveränderlichen δ Cephei-Sterns mit den Elementen: Max. = $2420987.4926 + 0^{\text{d}}.4691332$ E; M — m = $0^{\text{d}}.06$.

LITERATUR: Ceraski [A.N. 198, 372]; Hoffmeister [A.N. 208, 242 und briefliche Mitteilung].

166. **UV Virginis** ($12^{\text{h}}16^{\text{m}}9^{\text{s}} + 0^{\circ}55'2$).

Wie Nr. 37.

167. **W Comae** ($12^{\text{h}}16^{\text{m}}31^{\text{s}} + 28^{\circ}47'2$).

Bei Eigenbewegungsuntersuchungen von Wolf als veränderlich zwischen $11^{\text{m}}5$ und $14^{\text{m}}0$ bemerkt. Ein Stern 10^{m} steht $1'$ südsüdöstlich. Hoffmeister konnte an 12 Tagen seit 1917 den Veränderlichen nicht sehen, der viel kleiner als der genannte Nachbar war.

LITERATUR: Wolf [A.N. 202, 415]; Hoffmeister [A.N. 208, 244].

168. **XZ Centauri** ($12^{\text{h}}18^{\text{m}}55^{\text{s}} - 35^{\circ}5'1$) = CoD $-34^{\circ}8125$ ($8^{\text{m}}6$).

Am Spektrum Mc auf einer 8"-Bache-Teleskopplatte von 1910 Juni 3 von Cannon als veränderlich erkannt und durch 12 Aufnahmen (1903 bis 1909) bestätigt gefunden.

LITERATUR: Cannon [Harv. Circ. 184; A.N. 207, 213].

169. **SV Hydrae** ($12^{\text{h}}25^{\text{m}}12^{\text{s}} - 25^{\circ}30'$).

Der Stern wurde von J. H. Metcalf entdeckt und von S. Raymond auf 292 Platten (1892 bis 1916) untersucht. Elemente: Max. = $2416800.6 + 0^{\text{d}}.4786$ E.

LITERATUR: Metcalf [A.N. 207, 215; Harv. Circ. 201].

170. **YY Centauri** ($12^{\text{h}}30^{\text{m}}12^{\text{s}} - 54^{\circ}1'$).

Von L. Campbell zwischen $12^{\text{m}}5$ und $< 14^{\text{m}}3$ veränderlich erkannt.

LITERATUR: Campbell [Harv. Circ. 201; A.N. 207, 215].

171. **U Comae** ($12^{\text{h}}35^{\text{m}}8^{\text{s}} + 28^{\circ}2'9$). — Ort bestimmt von Baranow (Engelhardt Publ. 7, 21).

Dieser Stern ist die südlich vorangehende, gewöhnlich hellere Komponente eines Doppelsterns mit Spektrum IV. Er wurde von Cannon auf 20 Platten als veränderlich zwischen $10^{\text{m}}2$ und $11^{\text{m}}1$ erkannt. Zinner fand aus 110 Beobachtungen von 1911 bis 1914 den Lichtwechsel von δ Cephei-Art und leitete die Elemente ab: Min. = $2420245.330 + 0^{\text{d}}.226$ E, die noch unsicher sind. Bild der Lichtkurve.

LITERATUR: Cannon [Harv. Circ. 159; A.N. 185, 253]; Zinner [A.N. 202, 237]; Baranow [Engelhardt Publ. 7, 11].

172. **YZ Centauri** ($12^{\text{h}}48^{\text{m}}36^{\text{s}} - 43^{\circ}20'3$) = GiSj 60 1086.

Wie Nr. 70.