

Aus den Werten für D und d , aus $k = \frac{r_K}{r_B} = 90$ und aus den **Wright** schen spektroskopischen Elementen ermittelte **Wellmann** die folgenden absoluten Beträge:

$$r_K = 0.243 a = 353 \odot$$

$$\mathfrak{M}_K = 22.7 \odot$$

$$i = 72.5^\circ$$

$$r_B = 0.00268 a = 3.9 \odot$$

$$\mathfrak{M}_B = 8.1 \odot$$

$$(a_1 + a_2) = 1.01 \cdot 10^9 \text{ km.}$$

Die Helligkeit der K-Komponente ist merklich veränderlich, nach einer Dreifarbenphotometrie von **Wood** und **Lewis** ist die Amplitude dieses unperiodischen physischen Lichtwechsels im gelben $0^m.2$; im violetten $0^m.3$ und im UV etwa $0^m.06$ bis $0^m.10$. **Bozula** kann diese Ergebnisse im allgemeinen bestätigen; jedoch sind die erhaltenen Amplituden kleiner. Es sei erwähnt, daß **Stebbins** und **Huffer** die ersten waren, die den geringen unperiodischen Lichtwechsel festgestellt haben. Das Sternsystem σ^2 Cygni hat, vor allem auch in seinem spektralen Verhalten, große Ähnlichkeit mit ζ Aurigae.

LITERATUR: **Stebbins** und **Huffer**, l. e. Bb. gering veränderlich [Washb Publ 15.94 (1928)]. — **McLaughlin**, Entdeckungsanzeige [HAC 1043 (1949)]. — Min. [HAC 1044 (1949)]. — Sp. abs. Dimensionen [ApJ 111.449 (1950)]. — Vergleich der vier Sterne ζ Aur, VV Cep, σ^1 und σ^2 Cygni [ASP 64.173 (1952)]. — Sp.* [AJ 58.254 (1953)]. — **S. Gaposchkin**, Min. [HAC 1046 (1949)]. — **Wellmann**, Daten der Min. und der partiellen Phasen [IAU Circ 1386 (1952); 1388 (1953)]. — Sp. Systemkonstanten [NblAZ 7.3; 7; 12 (1953)]. — Elemente. Systemkonstanten. abs. Dimensionen [AJ 58.233 (1953); ApJ 126.30 (1957)]. — Sp.* [MN 114.329 (1954); 117.289 (1957)]. — **Wellmann** und **Weston**, Spektralphotometrie* [AJ 58.241 (1953)]. — **Wood** und **Lewis**, Dreifarbenphotometrie [AJ 59.119 (1954)]. — **Olivier**, Dreifarbenphotometrie* [AJ 58.242 (1953)]. — **Heard** und **McLaughlin**, Beginn des Min. 1952 [IAU Circ 1385 (1952)]. — **Bozula**, Zweifarbenphotometrie. Epochen. Dauer der Bedeckung. Bb. Vergleich mit anderen Beobachtern. Periode [AC 159.15 (1955); 173.18 (1956); 189.18 (1958)]. — Abhandlung. Bedeckung 1955—56. l. e. Bb. Systemkonstanten [VS 11.438 (1957)]. — **Herczeg**, Bb. in zwei Farben [Budapest Mitt 41.23 (1956)]. — **Cannon**, RG. spek. Bahn [DO 4.151 (1918)]. — **Wright**, chromosphärische Effekte [ASP 62.143 (1950)]. — spek. Bahn [AJ 56.146 (1951); DAO 9.189 (1952)]. — **Weston**, Sp. Leuchtkraft. Periode [AJ 58.233 (1953)]. — **Colacevich** und **Fracastoro**, Systemkonstanten. Sp. Vergleich mit ζ Aur [SAI 23.55 (1952)]. — **Plaut**, Systemkonstanten [Groningen Publ 55 (1953)]. — **Larsson-Leander**, Sp. Chromosphärenlinien [Ark Astr 2.23 (1956)]. — **Joy**, Sp. [ApJ 109.231 (1949)]. — **Tremblot**, RG. spek. Bahn [BAN 11.397 (1938)]. — **Petrie**, Sp.* [MN 112.316 (1952)]. — **McKellar**, Atmosphäre [JRASC 48.81 (1954)]. — **Wagman**, Parallaxe [Allegh Publ 10 (1955)]. — **Jenkins**, Parallaxe [Gen Kat Nr. 4826, Yale (1952)]. — **Schlesinger**, Parallaxe [Gen Kat Nr. 6249 (1935)]. — **Bidelman**, Sp. K₃ Ib-II und B [ApJ Suppl 1.222 (1954)].