

Eine aus einer Zweifarbenphotometrie abgeleitete Farbenindexkurve läßt erkennen, daß der Stern im Maximum seiner Helligkeit am blauen ist. Eine spätere Zweifarbenphotometrie ergibt für die Messungen im blauen Spektralbereich die Elemente: $t_{\min.} = J.T. \odot 243\ 2306.795 + 0^d.246\ 846 \cdot n$.

Die zeitliche Verlagerung des Minimums mit der Farbe konnte aus Messungen vom 17. Juni 1954 festgelegt werden:

	U	B	V
$t_{\min.}$	243 4000 + 911.016	.017	.026
Amplitude	$0^m.053$	$0^m.041$	$0^m.026$

In diesen Beobachtungen war auch die achttägige Periode zu erkennen.

σ Scorpü wird durch folgende Daten charakterisiert: Spektraltypus B1III, die absolute Helligkeit $-4^m.3$, die spektroskopische Parallaxe $0''.009$, Eigenbewegung $0''.033$ im Positionswinkel 198° . Die spektroskopische Parallaxe steht im Widerspruch zur absoluten Helligkeit $-4^m.3$, die in Verbindung mit $m = +3^m.08$ eine Parallaxe von $+0''.003$ ergibt.

LITERATUR: **Selga**, RG. veränderlich [Lowell Bull 1.57 (1904); 2.1 (1909)]. — **Stebbins**, l.e. Bb. [Lick Bull 8.192 (1915)]. — **Searles und Hubble**, Farbe [ApJ 52.14 (1920)]. — **Henroteau**, β Canis Maioris-Art. RG. spek. Bahn [Lick Bull 9.173 (1918); DO 5.301 (1921); 8.45; 54 (1923); 9, 2 (1925); JRASC 21.268 (1927)]. — **Hogg** u. a., l.e. Bb.* Bem. [MN 111.340 (1950)]. — **Hogg**, Min. Bem. [MN 117.95 (1956)]. — **Stewart**, RG. [MN 88.278 (1928)]. — **Struve** u. a., Elemente. RG. u. a. [ApJ 122.122 (1955); 133.509 (1960)]. — **Borgman**, 7-Farbenphotometrie [BAN 15.255 (1960)]. — **Wallace**, Sp. [ApJ 7.370 (1898)]. — **Young**, Sp. [DAO 1.220 (1920)]. — **Struve**, Art. Sp. Bem. [ApJ 60.172 (1924); Ann Aph 15.161 (1952); ASP 67.173 (1955)]. — **Struve und Ogorodnikow**, Sp. [AAS 7.106 (1932)]. — **Levee**, Sp. [AJ 57.16 (1952)]. — Periode. RG. Linienbreiten. Bem. [ApJ 115.402 (1952)]. — **Walker**, Sp. [AJ 57.227 (1952)]. — **McNamara**, Periode. abs. Helligkeit [ASP 65.286 (1953)]. — Sp. [Mt Wils Rep 1953/54 S. 300]. — **Huang und Struve**, Art [ApJ 122.103 (1955)]. — **Huang**, Art. Sp. [ASP 67.22 (1955)]. — **Herbig**, Art [ASP 67.134 (1955)]. — **Williams und Struve**, Beziehung zwischen Geschwindigkeits- und Lichtkurve [ASP 67.250 (1955)]. — **van Hoof**, Bem. [ASP 69.308 (1957); Budapest Mitt 42.91 (1957)]. — **Bertiau**, abs. Helligkeit u. a. [ApJ 128.533 (1958); Lowell Bull 4.88 (1959)]. — **Stableford und Abhyankar**, Sp. [ApJ 130.811 (1959)]. — **Moore und Neubauer**, spek. Bahn [Lick Bull 20.27 (1948)]. — **de Jager**, Pulsation [Utrecht Overdruk 19 (1953)]. — **Hartmann**, Hinweis auf Dawson [VJS 67.247 (1955)]. — **Bouigue**, spek. Bahn [Toulouse Ann 25.70 (1957)]. — **Kopylow**, Periodenleuchtkraftbeziehung [Krim Isw 21.71 (1959)]. — **McNamara und Hansen**, Rotation des Sternes [ApJ 134.207 (1961)]. — **Struve und Zeberg**, Sp. [ApJ 132.87 (1960)]. — **Schmalberger**, H-R-Diagramm [ApJ 132.591 (1960)].

UY Sculptoris ($0^h\ 9^m\ 43^s - 39^\circ\ 48'.2 = \text{CoD} - 39^\circ\ 43' (10^m)$).

Als veränderlich von **Hoffmeister** entdeckt. Wahrscheinlich RR Lyrae-Stern. Helligkeitsgrenzen $11^m.0$ und $11^m.7$ ph. Der Stern steht am Südrand von NGC 55.

LITERATUR: **Hoffmeister**, Entdeckungsanzeige. Art [KVBB 26.169 (1942); AN 273.88 (1942)]. — Art. Bem. [KVBB 27.66 (1943)].

UZ Sculptoris ($23^h\ 17^m\ 27^s - 30^\circ\ 40'.1$).

Umgebungskarte von **Hoffmeister** (MVS 321, 1957). — Bild der Lichtkurve von **Hoffmeister** (Sonn Veröff 3, 1, 1956).

Von **Hoffmeister** als veränderlich entdeckt. Die Elemente lauten: $t_{\max.} = J.T. 243\ 4268.588 + 0^d.449\ 1051 \cdot n$. RR Lyrae-Stern, Unterklasse a. Die Lichtkurve ist veränderlich. Grenzen des Lichtwechsels $11^m.5$ und $13^m.1$ ph.

LITERATUR: **Hoffmeister**, Entdeckungsanzeige. Art [Erg AN 12, 1.28 (1949)]. — Elemente. Art [MVS 186 (1955)]. — Bem. [AN 282.258 (1955)]. — Max. Elemente. Art [Sonn Veröff 3, 1 (1956)].

CK Scuti ($18^h\ 35^m\ 39^s - 6^\circ\ 12'.2 = \text{BD} - 6^\circ\ 48'30'' (9^m.7)$).

Vergleichsternhelligkeiten von **Oosterhoff** (BAN 9.383, 1943) und von **Soloviev** (VS 11.58, 1956). — Bild der Lichtkurve von **Oosterhoff** (BAN 9.383, 1943), **Soloviev** (VS 11.58, 1956) und von **Walraven** u. a. (BAN 14.81, 1958).

Für den von **Oosterhoff** entdeckten Veränderlichen leiten **Oosterhoff** und **Walraven** u. a. die Elemente ab. Die der letzteren lauten: $t_{\max.} = J.T. 243\ 4989.31 + 7^d.415\ 22 \cdot n$. δ Cephei-Stern in den Grenzen $11^m.2$ und $12^m.2$ ph. Spektrum nach **Schalén** G.