

während sich aus dem ganzen mit J. T. 240 5107 beginnenden Zeitraum (135 Epochen, davon 25 beobachtet), die mittlere Periode zu $201^d 30$ ergibt. Sterne und Campbell geben für sie den Wert $202^d 53$ an. Form der Lichtkurve nach Campbell Aa. Grenzen des Lichtwechsels $7^m 8$ und $13^m 5$ vis. Spektrum M₃.

LITERATUR: Ludendorff, Elemente [AN 219.3]. — Long und Skjellerup, Bb. [UOC 47.28]. — AAVSO, Bb. [PA 26—29; 36—43; HA 104; 107]. — Campbell, Max. Min. [HC 235; 244; 259; 279; 345; 353; 367; 378; 394; 418; 426; 432]. — Form der Lichtkurve [HR 250.6]. — Dartayet, Max. Min. [Urania 4.200]. — NZAS, Bb. [NZ Circ 17; 18]. — Sterne und Campbell, Periode [HA 105.465]. — R. E. Wilson, EB. Parallaxe [AJ 832].
Spektrum [HA 56.197; 79.163].

56. U Sculptoris ($1^h 6^m 50^s - 30^\circ 38.8$).

Umgebungskarte von Swope (HB 885). — Bild der Lichtkurve von Campbell (HR 250.6).

Aus den Maxima, die sich über den Zeitraum J. T. 242 2737 bis 243 2121 erstrecken, wurden die Elemente: Max. = $242 2737 + 335^d 14 \cdot E$ (21) erhalten, Campbell und Sterne geben für die mittlere Periode den Wert $333^d 93$. Der durchschnittliche Betrag eines (B-R) ist gleich $\pm 7^d 6$, das sind 2.3% der Periode. Form der Lichtkurve nach Campbell Cb. Die Grenzen des Lichtwechsels sind $9^m 0$ und $15^m 1$ vis. Spektrum M_{5e}.

LITERATUR: AAVSO, Bb. [PA 31—43; HA 104; 107; 110; 116]. — Campbell, Max. Min. [HC 235; 244; 259; 279; 296; 318; 329; 345; 353; 367; 378; 383; 394; 408; 418; 426; 432; 435]. — Form der Lichtkurve [HR 250.6]. — Dartayet, Max. Min. [Urania 4.200]. — Jacchia, Elemente: Max. = $242 5752 + 333^d 4$ [bfl. Mitt.]. — NZAS, Bb. [NZ Circ 14; 15]. — Sterne und Campbell, Periode [HA 105.465]. — Mayall und Cannon, Sp. [HB 913].

2. V Sculptoris ($0^h 3^m 34^s - 39^\circ 47.1$) = HD 409 (Md).

Bild der Lichtkurve von Campbell (HB 848; HR 250.6).

Aus dem Zeitraum J. T. 241 3122 bis 243 2083, der 65 Epochen mit 28 beobachteten Maxima umfaßt, wurden die mittleren Elemente abgeleitet: Max. = $241 3109 + 296^d 11 \cdot E$; Campbell und Sterne geben für die mittlere Periode den Wert $295^d 68$. Form der Lichtkurve nach Ludendorff α_4 ?; nach Campbell Ca. Grenzen des Lichtwechsels: $9^m 4$ und $14^m 5$ vis. Spektrum M_{5e}.

LITERATUR: Campbell, Elemente. Bearb. [HB 848]. — Max. Min. [HC 235; 244; 259; 279; 296; 318; 329; 345; 353; 367; 378; 383; 394; 408; 418; 426; 432; 435]. — Form der Lichtkurve [HR 250.6]. — AAVSO, Bb. [PA 31—43; HA 104; 107; 110; 116]. — Jacchia, Elemente: Max. = $242 5831 + 295^d 3 \cdot E$ [bfl. Mitt.]. — NZAS, Bb. [NZ Circ 12; 14; 15; 17; 18]. — Sterne und Campbell, Periode [HA 105.465].
Spektrum [HA 56.197; 79.163].

30. W Sculptoris ($0^h 28^m 15^s - 33^\circ 25.6$).

Aus zahlreichen Beobachtungen der Mitglieder der AAVSO zieht Campbell den Schluß, daß der Stern nicht veränderlich ist. Auch nach Hoffmeister ist die Helligkeit des Sterns konstant.

LITERATUR: Campbell, konstant [HC 259; 279; 318; 329; 345; 353; 367; 418; 432]. — Hoffmeister, konstant [MVS 13; KVBB 27]. — AAVSO, Bb. [PA 26; 27; 31—43; HA 104; 107; 110].

43. X Sculptoris ($0^h 44^m 42^s - 35^\circ 27.8$).

Bild der Lichtkurve von Campbell (HR 250.6).

Aus dem Zeitraum J. T. 241 3545 bis 242 9380, der 62 Epochen umfaßt, wurden aus den 26 beobachteten Maxima die Elemente erhalten: Max. = $241 3527 + 259^d 69 \cdot E$. Der durchschnittliche Betrag eines (B-R) ist $\pm 9^d 6$, das sind 3.7% der Periode. Sterne und Campbell erhalten für die mittlere Periode den Wert $259^d 23$. Form der Lichtkurve nach Campbell Cb. Grenzen des Lichtwechsels: $9^m 4$ und $15^m 0$ vis.

LITERATUR: AAVSO, Bb. [PA 31—43; HA 104; 107; 110; 116]. — Campbell, Max. Min. [HC 235; 244; 259; 279; 296; 318; 329; 345; 353; 367; 378; 383; 394; 408; 418; 426; 432; 435]. — Form der Lichtkurve [HR 250.6]. — Jacchia, Elemente: Max. = $242 5995 + 259^d 3 \cdot E$ [bfl. Mitt.]. — Sterne und Campbell, Periode [HA 105.465].