

394. SU Camelopardalis ($6^h 25^m 25^s + 73^\circ 59'.6$).

Ort bestimmt von Hartwig (VJS 53.163) und Hoffmeister (Sonn Mitt 9). — Karte der Umgebung von Hoffmeister (Sonn Mitt 9).

Hoffmeister leitet die Elemente ab: Max. = $2421462 + 285^d \cdot E$, die durch zwei spätere, von Beyer bestimmte Maxima gut bestätigt werden. Dieser findet das Maximum ziemlich spitz, den Lichtanstieg wenig steiler als den Helligkeitsabfall.

LITERATUR: Hoffmeister, 1 Max. Elemente [AN 5476]. — 88 Beob.* [Sonn Mitt 20]. — Beyer, 25 Beob.* 2 Max. [BZ 12.19; 15.31]. — 65 Beob.* [Briefl. Mitt.]. — AAVSO, Beob. [PA 38].

SV Camelopardalis ($6^h 19^m 49^s + 82^\circ 20'.7$) = BD + $82^\circ 174$ ($9^m 0$) = Carr 898 ($9^m 7$) = $9 y_2$ II 757 ($9^m 0$) = HD 44982 (G).

Helligkeiten der Vergleichsterne und Bild der Lichtkurve von Dunst (AN 5964).

Entdeckt wurde die Veränderlichkeit 1928 von Guthnick. Kukarkin bestätigte sie und vermutete eine kurze Periode. Dunst erkannte den Algolcharakter und gab als vorläufige Periode $0^d 59290$, die nach Kukarkin auf $0^d 593060$ zu vergrößern ist. Schließlich gab Dunst die verbesserten Elemente: Min. = $2426949.3761 + 0^d 5930629 \cdot E$, Dauer der Bedeckung $2^h 5$, Dauer der Konstanz im Minimum $0^h 45$. Normalhelligkeit $9^m 09$, Amplitude im Hauptminimum $0^m 72$, im Nebenminimum $0^m 15$. Die Bedeckungen sind total und ringförmig.

LITERATUR: Guthnick, Entdeckung [AN 5619]. — Kukarkin, Bestätigung [NNVS 21-22]. — 18 Beob.* [NNVS 25-26]. — Elemente [Tashk Circ 5]. — Dunst, Elemente [BZ 14.61]. — 465 Beob. 7 Min. Elemente. Lichtkurve. Photometrische Systemkonstanten [AN 5964]. — Beyer, 96 Beob.* [Briefl. Mitt.]. — Schneller, 45 Beob.* [VJS 67.145]. — Theile, 4 Min. [AN 6026].

SW Camelopardalis ($7^h 52^m 3^s + 73^\circ 41'.7$). Nicht in BD.

[Schwacher *f.]

Karte der Umgebung und Bild der Lichtkurve von Brun (BAF 1.7).

Die Veränderlichkeit wurde 1928 von Guthnick entdeckt und von Kukarkin bestätigt, der zwei Maxima beobachtete und die vorläufigen Elemente angibt: Max. = $2417662 + 315^d \cdot E$. Amplitude $11^m 5$ - [$14^m 0$ (phot.)]. Brun zeigte, daß diese Periode zu lang sei und gab die Elemente: Max. = $2426566 + 260^d \cdot E$. Kukarkin leitete darauf aus allen verfügbaren Beobachtungen die genaueren Elemente ab: Max. = $2426568 + 254^d \cdot E$. Die Höhe der Maxima scheint erheblichen Schwankungen unterworfen zu sein.

LITERATUR: Guthnick, Entdeckung [AN 5619]. — Kukarkin, Bestätigung. 2 Max. Vorläufige Elemente [NNVS 21-22]. — Verbesserte Elemente [Tashk Circ 2]. — Brun, 69 Beob. Elemente [BAF 1.7].

484. R Cancri ($8^h 11^m 3^s + 12^\circ 2'.0$) = HD 69243 (Md).

Karte der Umgebung von Hagen (Spec Vat 12). — Helligkeiten der Vergleichsterne von Hagen (Spec Vat 11.75; 91; 12.51), Grouiller (Lyon Bull 11.282), Esch (Valk Veröff 1.116), Müller (Potsdam Publ 82.15), Winnecke (Bamb Veröff 3.29), Hartwig (Bamb Veröff 1.255). — Bild der Lichtkurve von Lindsley (PA 24.191), Lacchini (Mem Sp It (2) 6.153), Grouiller und Bloch (Lyon Bull 6.146).

Neu abgeleitete Elemente:

Instantane Elemente: I. Ep. 20- 29: Max. = $2396890 + 353^d \cdot E$ (10) —
 II. Ep. 39- 48: Max. = $2403648 + 361.3 \cdot E$ (7), $M - m = 170^d$ (2)
 III. Ep. 51- 64: Max. = $2408009 + 369.0 \cdot E$ (6) —
 IV. Ep. 64- 74: Max. = $2412803 + 359.8 \cdot E$ (9), $M - m = 168$ (7)
 V. Ep. 77- 92: Max. = $2417479 + 352.7 \cdot E$ (16), $M - m = 172$ (16)
 VI. Ep. 93-102: Max. = $2423130 + 370.7 \cdot E$ (10), $M - m = 173$ (10)
 Mittlere Elemente: Max. = $2389634 + 360.9 \cdot E$ (60), $M - m = 171$ (35)

Max. = $6^m 8$ ($6^m 1 - 7^m 5$), Min. = $11^m 4$ ($10^m 6 - 11^m 9$).

Spektrum M6e-8e nach HA 79.3. Form der Lichtkurve nach Ludendorff $\alpha_4 - \gamma_1$.