

VW Canis minoris ($7^h 47^m 29^s + 3^\circ 32'.7$). Nicht in BD.

Karte der Umgebung von Hoffmeister (Sonn Mitt 16).

Entdeckt 1929 von Hoffmeister als veränderlich zwischen $13^m 2$ und $14^m 3$. Die Lichtkurven sind einigermaßen regelmäßig und erinnern an die eines δ Cephei-Sterns. Hoffmeister gibt die vorläufigen Elemente: $\text{Max.} = 2425325 + 109^d \cdot E$, $M - m = 40^d$. Vielleicht gehört der Stern der RV Tauri-Klasse an.

LITERATUR: Hoffmeister, Anzeige der Entdeckung [AN 5655]. — 57 Beob.* 2 Max. 2 Min. Elemente [AN 5691].

VX Canis minoris ($7^h 48^m 51^s + 1^\circ 59'.2$). Nicht in BD.

Karte der Umgebung von Hoffmeister (Sonn Mitt 16).

Entdeckt 1928 von Hoffmeister als veränderlich zwischen $11^m 8$ und $16^m 4$. Der Lichtwechsel ist langperiodisch. Aus zwei Maxima leitet Hoffmeister die vorläufigen Elemente ab: $\text{Max.} = 2425362 + 278^d \cdot E$. Kukarkin hat auf Moskauer Platten zwei ältere Maxima bestimmt und findet daraus die verbesserten Elemente: $\text{Max.} = 2421547 + 272^d \cdot E$.

LITERATUR: Hoffmeister, Anzeige der Entdeckung [AN 5595]. — 56 Beob.* 2 Max. Elemente [AN 5691]. — Kukarkin, 2 Max. Elemente [NNVS 25-26].

VY Canis minoris ($7^h 50^m 50^s + 4^\circ 30'.9$). Nicht in BD.

Karte der Umgebung von Hoffmeister (Sonn Mitt 16).

Entdeckt 1928 von Hoffmeister als veränderlich zwischen $14^m 6$ und $15^m 8$. Der Lichtwechsel ist kurzperiodisch. Mittels der Periode $0^d 47583$ gelang es Hoffmeister, die 9 hellsten Maxima darzustellen. Jedoch ergaben sich bei der Ableitung der Lichtkurve starke Widersprüche, so daß die Richtigkeit der Periode bezweifelt werden mußte. Ein besseres Ergebnis erzielte er mit den Elementen: $\text{Max.} = 2425299.5 + 6^d 460 \cdot E$, $M - m = 1^d$. Jedoch bedürfen auch diese Elemente noch der Bestätigung.

LITERATUR: Hoffmeister, Anzeige der Entdeckung [AN 5595]. — 48 Beob.* Elemente [AN 5691].

1393. R Capricorni ($20^h 5^m 42^s - 14^\circ 33'.8$).

Karte der Umgebung von Hagen (Spec Vat 12). — Helligkeiten der Vergleichsterne von Hagen (Spec Vat 11.82; 102; 12.86) und Winnecke (Bamb Veröff 3.47).

Neu abgeleitet wurden:

Instantane Elemente: I. Ep. 0-9: $\text{Max.} = 2400357 + 351^d 8 \cdot E$ (9) —
 II. Ep. 36-42: $\text{Max.} = 2412813 + 335.9 \cdot E$ (7) —
 III. Ep. 47-53: $\text{Max.} = 2416549 + 360.0 \cdot E$ (5), $M - m = 164^d$ (7)
 IV. Ep. 59-65: $\text{Max.} = 2420667 + 361.3 \cdot E$ (6), $M - m = 177$ (6)
 V. Ep. 66-76: $\text{Max.} = 2423126 + 349.2 \cdot E$ (10), $M - m = 144$ (10)

Mittlere Elemente: $\text{Max.} = 2400383 + 344.8 \cdot E$ (38), $M - m = 159$ (23)
 $\text{Max.} = 10^m 0$ ($8^m 7 - 11^m 1$), $\text{Min.} = 13^m 3$ ($12^m 6 - 14^m 0$).

Nach Lacchinis Angabe verläuft das Minimum sehr flach.

LITERATUR: Hagen, 11 Beob. [Spec Vat 11.161]. — Luyten, 16 Beob. 1 Max. [Leiden Ann 13.2.25; 34]. — Lacchini, 5 Max. 5 Min. [BZ 11.77; 98; 12.77; 13.4; 58; AN 5885; 5896; 5919; 5981; 6014]. — Campbell, 23 Beob. [HA 79.68]. — 23 Max. 24 Min. [HA 79.139; HC 235; 244; 259; 279; 296; 318; 329; 345; 353; 367; 378; 383]. — AAVSO, Beob. [PA 24-42]. — Winnecke, 50 Beob. 5 Max. [Bamb Veröff 3.194; 265]. — Wilson, Eigenbewegung [AJ 832].

1445. S Capricorni ($20^h 36^m 1^s - 19^\circ 24'.8$) = HD 197046 (G5).

Helligkeiten der Vergleichsterne von Hartwig (Bamb Veröff 1.258).

Auch Parenago, der 42 Platten der Simeis-Sternwarte 1911-1925 geprüft hat, hält den Stern für unveränderlich.