

**TU Pyxidid** ( $9^h 5^m 41^s - 19^\circ 30'.4$ ) = BD -  $19^\circ 26'40$  ( $9^m 1$ ) = CPD -  $19^\circ 39'91$  ( $9^m 6$ ).

Vergleichsternhelligkeiten von **Poehnitzsch** (MVS 145, 1952).

Als langperiodisch veränderlich von **Hoffmeister** entdeckt. **Poehnitzsch** gibt halbperiodischen Lichtwechsel mit den Elementen:  $t_{\max.} = J. T. 242 6042.1 + 88^d \cdot n$  an. Helligkeitsgrenzen  $9^m 5$  und  $11^m$  ph. Spektrum nach **Schäifers** M5.

LITERATUR: **Hoffmeister**, Entdeckungsanzeige. Art [AN 242.131 (1931)]. — **Poehnitzsch**, Max. Min. Art. Elemente [MVS 145 (1952)]. — **Schäifers**, Sp. [MVS 430 (1960)].

**TV Pyxidid** ( $9^h 4^m 30^s - 33^\circ 45'.8$ ) = CoD -  $33^\circ 57'77$  ( $10^m$ ).

Bild der Lichtkurve von **Hoffmeister** (Sonn Veröff 3.29, 1956).

Als kurzperiodisch veränderlich von **Hoffmeister** entdeckt. Es handelt sich um einen Bedeckungsveränderlichen mit ellipsoidischen Komponenten. Elemente:  $t_{\min.} = J. T. 243 4424.306 + 0^d 646 765 \cdot n$ . Grenzen des Lichtwechsels  $12^m 1$  und  $12^m 5$  ph.; Min. II =  $12^m 25$  ph.

LITERATUR: **Hoffmeister**, Entdeckungsanzeige. Art [Erg AN 12, 1.24 (1949)]. — Min. Art. Elemente [MVS 185 (1955); Sonn Veröff 3.29 (1956)]. — Bem. [AN 282.260 (1955)].

**U Reticuli** ( $3^h 18^m 18^s - 59^\circ 24'.2$ ).

Als veränderlich entdeckt von **Hanley**. Nach **Hughes Boyce** W Ursae Maioris-Stern mit den Elementen:  $t_{\min.} = J. T. 242 7658.62 + 0^d 354 956 \cdot n$ . Grenzen des Lichtwechsels  $13^m 6$  und  $14^m 7$  ph.

LITERATUR: **Hanley**, Entdeckungsanzeige [HB 917 (1943)]. — **Hughes Boyce**, Art. Elemente [HB 917 (1943)].

**V Reticuli** ( $3^h 21^m 15^s - 61^\circ 39'.7$ ).

Umgebungskarte von **Hoffmeister** (MVS 316, 1957).

**Hughes Boyce** leitet für den von **Hanley** entdeckten Veränderlichen folgende Elemente ab:  $t_{\max.} = J. T. 242 7425.275 + 0^d 582 415 \cdot n$ . Grenzen des Lichtwechsels  $13^m 4$  und  $14^m 4$  ph. RR Lyrae-Stern. Die Veränderlichkeit wurde später auch von **Hoffmeister** gefunden.

LITERATUR: **Hanley**, Entdeckungsanzeige [HB 917 (1943)]. — **Hughes Boyce**, Art. Elemente [HB 917 (1943)]. — **Hoffmeister**, Entdeckungsanzeige [Erg AN 12, 1.23 (1949)]. — **Shapley**, Abstand [HR II, 50 (1953)].

**W Reticuli** ( $3^h 23^m 24^s - 64^\circ 7'.9$ ).

Von **Hanley** als veränderlich entdeckt. **Hughes Boyce** leitet die folgenden Elemente ab:  $t_{\max.} = J. T. 242 7425.25 + 0^d 659 07 \cdot n$ . RR Lyrae-Stern in den Grenzen  $14^m 9$  und  $16^m 3$  ph.

LITERATUR: **Hanley**, Entdeckungsanzeige [HB 917 (1943)]. — **Hughes Boyce**, Art. Elemente [HB 917 (1943)]. — **Shapley**, Abstand [HR II, 50 (1953)].

**X Reticuli** ( $3^h 23^m 58^s - 65^\circ 24'.4$ ).

Umgebungskarte (MVS 316, 1957) und Bild der Lichtkurve (Sonn Veröff 3.14; 15, 1956; AN 282.258, 1955) von **Hoffmeister**.

Entdeckt als veränderlich von **Hanley** und unabhängig davon von **Hoffmeister**. Die ersten Elemente leitet **Hughes Boyce** ab:  $t_{\max.} = J. T. 242 7425.47 + 0^d 4920 \cdot n$ , RR Lyrae-Art.

**Hoffmeister** macht auf die Veränderlichkeit der Lichtkurve aufmerksam, die sich besonders im aufsteigenden Ast äußert; denn ( $t_{\max.} - t_{\min.}$ ) schwankt zwischen  $0^d 062$  und  $0^d 090$ . Vielleicht ist die Veränderung periodisch, dann ist die Periode  $45^d$  oder kürzer. Die Höhe der Maxima wechselt zwischen  $10^m 35$  und  $10^m 75$  ph.; während die Minima stets bei  $11^m 7$  liegen.

LITERATUR: **Hanley**, Entdeckungsanzeige [HB 917.1 (1943)]. — **Hughes Boyce**, Art. Elemente [HB 917.3 (1943)]. — **Hoffmeister**, Entdeckungsanzeige. Elemente. Bem. [Erg AN 12, 1.23 (1949); MVS 185 (1952); AN 282.258 (1955); Sonn Veröff 3, 1 (1956)]. — **Shapley**, Abstand [HR II, 50 (1953)].