

Als veränderlich entdeckt von **Soloviev**. **G. Richter** leitet die Elemente ab: $t_{\min.} = 243\,4698.670 + 1^d 664\,5729 \cdot n$. Grenzen des Lichtwechsels $10^m 5$ und $11^m 6$ ph. Bedeckungsveränderlicher.

LITERATUR: **Soloviev**, Entdeckungsanzeige. Min. [Tadjik Circ 72.1 (1949); VS 7.256 (1950)]. — Min. [AC 113—114.15 (1951)]. — **G. Richter**, Min. Elemente [MVS 176 (1955)].

AH Canis Minoris ($7^h 5^m 18^s + 11^\circ 9'$).

Umgebungskarte (MVS 282, 1957) und Bild der Lichtkurve (Sonn Veröff 2, 2, 1954) von **Hoffmeister**.

Entdeckt von **Hoffmeister** als kurzperiodisch veränderlich in den Grenzen $12^m 64$ und $12^m 82$ ph. Nach **Hoffmeister** handelt es sich vermutlich um einen Bedeckungsveränderlichen mit den Elementen: $t_{\max.} = \text{J.T. } 243\,0267.663 + 0^d 345\,845 \cdot n$.

LITERATUR: **Hoffmeister**, Entdeckungsanzeige. Art [MVS 52 (1944); AN 274.177 (1944)]. — Max. Elemente. Art [Sonn Veröff 2, 2 (1954); MVS 155 (1952)].

AI Canis Minoris ($7^h 30^m 33^s + 0^\circ 28' 1'' = \text{BD} + 0^\circ 2006 (9^m 2)$).

Entdeckt von **Morgenroth**, der Bedeckungslichtwechsel vermutet. Nach **Notni**s Beobachtungen gehört aber der Stern zur μ Cephei-Klasse, da die Helligkeitsschwankungen völlig regellos verlaufen. Grenzen des Lichtwechsels $8^m 8$ und $10^m 6$ ph.

LITERATUR: **Morgenroth**, Entdeckungsanzeige [AN 251.325 (1934)]. — **Notni**, Art. Bem. [MVS 177 (1955)]. — **Schachowskoi**, Bem. [AC 157.17 (1955)].

AK Canis Minoris ($7^h 34^m 59^s + 4^\circ 6' 8'' = \text{BD} + 4^\circ 1778 (9^m 5)$).

Umgebungskarte von **Strohmeier** (Bamb Kl Veröff 18, 1957). — Bild der Lichtkurve von **Notni** (MVS 178, 1955).

Für diesen von **Hoffmeister** entdeckten Bedeckungsveränderlichen leitet **Notni** die Elemente ab: $t_{\min.} = \text{J.T. } 242\,5352.348 + 0^d 565\,89534 \cdot n$; ein Nebenminimum, das zuerst bei der Phase $0^s 5$ angedeutet war (Amplitude $0^m 2$), war später kaum noch wahrzunehmen. Die ganze Bedeckung währt 4^h , das Minimum ist spitz. **Schachowskoi** rechnet den Stern zur β Lyrae-Klasse; aber er bezweifelt die Richtigkeit der von **Notni** gegebenen Elemente, denn zwei von ihm beobachtete Schwächungen widersprechen diesen Elementen. Da aber vier weitere von **Notni** beobachtete Minima mit diesen Elementen in Einklang stehen, hält er sie doch für richtig; er erwähnt aber, daß auch er eine merkliche Schwächung beobachtet habe, die nicht einem mit der oben angeführten Formel gerechneten Minimum angehört. Grenzen des Lichtwechsels $10^m 1$ und $11^m 5$ ph.

LITERATUR: **Hoffmeister**, Entdeckungsanzeige [AN 253.197 (1934)]. — **Notni**, Elemente [MVS 177 (1955)]. — Minima [MVS 221 (1956)]. — **Schachowskoi**, Art [AC 157.18 (1955)]. — Zweifel an der Richtigkeit der Elemente [AC 163.13 (1955)]. — **Strohmeier**, Bestätigung der Veränderlichkeit [Bamb Kl Veröff 18 (1957)]. — **Kordylewski**, Bem. [SAC 31.126 (1959)].

AL Canis Minoris ($7^h 43^m 39^s + 5^\circ 53' 1''$).

Entdeckt von **Hoffmeister** und als kurzperiodisch bezeichnet; Grenzen des Lichtwechsels 12^m und 13^m ph. Dieser Befund wird von **Schachowskoi** bestätigt; er vermutet RR Lyrae-Lichtwechsel.

LITERATUR: **Hoffmeister**, Entdeckungsanzeige [AN 253.197 (1934)]. — **Schachowskoi**, Art [AC 157.18 (1955)].

YZ Capricorni ($21^h 13^m 59^s - 15^\circ 32' 1'' = \text{BD} - 15^\circ 5948 (9^m 7) = \text{HD } 358\,431 (F5)$).

Umgebungskarte und Bild der Lichtkurve von **Zessewitsch** (VS 6.181, 1947).

Als veränderlich von **Hughes** entdeckt, die RR Lyrae-Art erkennt. **Zessewitsch** leitet die folgenden Elemente ab: $t_{\max.} = \text{J.T. } 243\,0651.150 + 0^d 273\,460 \cdot n$. Die Radialgeschwindigkeit beträgt nach **Joy** -75 km/sec. Grenzen des Lichtwechsels $10^m 9$ und $11^m 6$ ph. Spektrum nach **Preston** A4.