

AH Aurigae ($6^h 19^m 47^s + 28^\circ 3'.3$) = BD + $28^\circ 1116$ ($9^m 5$) = HD 256902 (F8).

Ort bestimmt von Schembor (AN 5702) und Krumpholz (AN 5829). — Karte der Umgebung, Helligkeiten der Vergleichsterne und Bild der Lichtkurve von Prager (KVBB 6.5).

Entdeckt 1928 von Guthnick und Prager. W Ursae majoris-Typus, das Nebenminimum liegt etwas vor der Mitte zwischen den Hauptminima. Elemente: Hauptmin. = $2425271.366 + 0^d 494157 \cdot E$, $\text{Min}_I - \text{Min}_{II} = 0^d 258$. Helligkeit im Max. = $10^m 4$, im Hauptmin. = $10^m 8.5$, im Nebenmin. = $10^m 8$.

LITERATUR: Guthnick und Prager, Anzeige der Entdeckung. Elemente [AN 5571]. — Prager, 96 Beob. Elemente [KVBB 6.5; 38; 50].

AI Aurigae ($6^h 27^m 25^s + 30^\circ 19'.8$) = BD + $30^\circ 1261$ ($9^m 2$) = HD 259342 (M3).

Ort bestimmt von Schembor (AN 5702) und Krumpholz (AN 5829). — Karte der Umgebung, Helligkeiten der Vergleichsterne und Bild der Lichtkurve von Prager (KVBB 6.6).

Entdeckt 1928 von Guthnick und Prager. Der Lichtwechsel verläuft unregelmäßig zwischen den Grenzen $10^m 1$ und $10^m 8$. Kukarkin glaubt eine Änderung der mittleren Helligkeit um $0^m 4$ in einer Periode von etwa 2040^d erkennen zu können.

LITERATUR: Guthnick und Prager, Anzeige der Entdeckung [AN 5571]. — Prager, 80 Beob. [KVBB 6.6; 38]. — Kukarkin, 10 Beob. Periode [NNVS 29-30]. — Koyama, 16 Beob.* [Kyoto Bull 222]. — Beyer, 59 Beob.* [Briefl. Mitt.].

AK Aurigae ($6^h 32^m 49^s + 31^\circ 42'.0$) = HD 261025 (A3). Nicht in BD.

[BD + $31^\circ 1370$ ($8^m 3$) $3^s p 1'.1 s$.]

Ort bestimmt von Schembor (AJ 952; AN 5775) und Krumpholz (AN 5775). — Karte der Umgebung, Helligkeiten der Vergleichsterne und Bild der Lichtkurve von Prager (KVBB 6.7).

Entdeckt von Guthnick und Prager, die Algoltypus feststellten. Elemente: Min. = $2424975.44 + 7^d 146 \cdot E$. Dauer der Bedeckung $0^d 5$, Normallicht $10^m 2$, Min. = $10^m 7$. Banachiewicz hält es für möglich, daß die Periode zu halbieren sei. Dem widersprechen aber die Beobachtungen von Prager, die auch ein sekundäres Minimum von erkennbarer Tiefe ausschließen. Spektrum B₉ nach Wachmann.

LITERATUR: Guthnick und Prager, Anzeige der Entdeckung. Elemente [AN 5571]. — Prager, 84 Beob. Elemente [KVBB 6.7; 38; 50]. — Kukarkin, 1 Beob.* [NNVS 12]. — Banachiewicz, Periode [SAC 8.71]. — Beyer, 35 Beob.* [Briefl. Mitt.]. — Wachmann, Spektrum [Briefl. Mitt.].

AL Aurigae ($6^h 26^m 45^s + 31^\circ 39'.7$). Nicht in BD.

Karte der Umgebung von Wachmann (AN 5613). — Helligkeiten der Vergleichsterne von Wachmann (AN 5613), Koyama (Kyoto Bull 256) und Parenago (NNVS 41):

Entdeckt 1928 von Wachmann am Spektrum, das auf Miratypus schließen ließ. Die weiteren Beobachtungen von Wachmann und Esch bestätigten diese Annahme, und Prager leitete aus ihnen die vorläufigen Elemente ab: Max. = $2425610 + 371^d \cdot E$, die er später durch: Max. = $2425604 + 383^d \cdot E$ ersetzte. Amplitude $10^m 9 - [15^m 2$. Spektrum Md.

LITERATUR: Wachmann, Anzeige der Entdeckung [AN 5613]. — 1 Max. [AN 5647]. — 27 Beob.* [VJS 64.200; 65.129; 68.194]. — Esch, 4 Max.: 2425981, 6365, 6758, 7155 [Briefl. Mitt.]. — Koyama, 27 Beob.* 2 Max. [Kyoto Bull 222; 256]. — Parenago, 43 Beob.* [NNVS 41]. — Prager, Elemente [KE 1931; 1933].

AM Aurigae ($4^h 50^m 9^s + 32^\circ 2'.6$) = BD + $31^\circ 832$ ($9^m 3$) = Bab 4 Prg 1842 ($9^m 4$).

Bild der Lichtkurve von Florja (NNVS 37).

Entdeckt 1928 von Guthnick und bestätigt von Kukarkin, der Algoltypus feststellte. Florja erhielt die Elemente: Min. = $2426605.320 + 13^d 6182 \cdot E$, Dauer der Bedeckung 48^h , Dauer der Konstanz im Minimum $< 6^h$. Visuelle Amplitude $9^m 9 - 11^m 1$. Rügemer leitete aus photographischen Beobachtungen sehr ähnliche Elemente ab: Min. = $2426768.76 + 13^d 61823 \cdot E$. Photographische Amplitude