

**AI Pegasi** ( $22^{\text{h}} 10^{\text{m}} 22^{\text{s}} + 26^{\circ} 16.0$ ).

Entdeckt von **Reinmuth** als veränderlich zwischen  $13^{\text{m}}0$  und  $15^{\text{m}}5$  ph.

LITERATUR: **Reinmuth**, Entdeckungsanzeige [AN 226.193].

**AK Pegasi** ( $22^{\text{h}} 58^{\text{m}} 10^{\text{s}} + 10^{\circ} 49.2$ ) = BD +  $10^{\circ} 4870$  ( $9^{\text{m}}2$ ) = AG Lpz I 9193 ( $9^{\text{m}}1$ ).

Entdeckt von **Frau Ceraski**, die die provisorischen Elemente: Max. =  $241\ 9282 + 197^{\text{d}} \cdot E$  gibt. Später sind nur noch von **Lause** und **Nielsen** Maxima veröffentlicht worden, die keine eindeutige Entscheidung über die Richtigkeit der Elemente zulassen; die Beobachtungen von **Nielsen** scheinen anzudeuten, daß die Periode angenähert richtig ist. Spektrum M5e.

LITERATUR: **Blažko**, Entdeckungsanzeige. Elemente [AN 226.295]. — **Lause**, Max. [BZ 11.16]. — **Nielsen**, Max. Min. [AN 274.192].

Spektrum [HA 79.194].

**AL Pegasi** ( $23^{\text{h}} 8^{\text{m}} 47^{\text{s}} + 27^{\circ} 27.0$ ).

Entdeckt von **Reinmuth** als veränderlich zwischen  $13^{\text{m}}0$  und  $15^{\text{m}}0$  ph.

LITERATUR: **Reinmuth**, Entdeckungsanzeige [AN 226.193].

**AM Pegasi** ( $21^{\text{h}} 5^{\text{m}} 21^{\text{s}} + 12^{\circ} 3.1$ ) = BD +  $11^{\circ} 4494$  ( $8^{\text{m}}8$ ) = AG Lpz I 8358 ( $9^{\text{m}}1$ ).

Vergleichsternhelligkeiten von **Beyer** (AN 262.308).

Entdeckt von **Haas**, der langperiodischen Lichtwechsel vermutete. **Selivanov** leitete die ersten Elemente ab: Max. =  $242\ 4762 + 125^{\text{d}} \cdot E$ . Nach den Beobachtungen **Lause**s ist der Stern halbperiodisch mit den Elementen: Max. =  $242\ 6200 + 133^{\text{d}} \cdot E$ . Am eingehendsten hat sich wohl **Beyer** mit dem Veränderlichen befaßt. Für zwei Zeitabschnitte, in denen genügend viele Maxima beobachtet worden waren, leitete **Beyer** die Elemente: Max.  $242\ 6197.5 + 137^{\text{d}} \cdot E$ ,  $M - m = 58^{\text{d}}.4$  (Epoche 0 bis + 9); und Max. =  $242\ 7674.8 + 137^{\text{d}} \cdot E$ ;  $M - m = 58^{\text{d}}.4$  (Epoche + 11 bis + 16) ab. **Beyer** glaubt vor der nullten Epoche einen Epochensprung von  $+ 50^{\text{d}}$ , und zwischen der 9. und 11. Epoche einen von  $- 30^{\text{d}}.8$  annehmen zu dürfen. Die Lichtkurve selbst verläuft in ziemlich steilen Wellen zwischen den Grenzen  $8^{\text{m}}95$  und  $11^{\text{m}}00$  vis. Damit ähneln die Lichtkurven dem Typus  $\alpha_4$  der Mirasterne. Spektrum M1e.

LITERATUR: **Haas**, Entdeckungsanzeige [AN 228.81]. — **Selivanov**, Elemente [BZ 9.52]. — **Bb.\*** [VS 1.12]. — **Lause**, Max. Min. [BZ 12.13; 13.32]. — Max. 1929 Okt 13; 1930 Jan 12: [bfl. Mitt.]. — Max. Min. Elemente [BZ 14.25]. — **Beyer**, Bb. Max. Min. Elemente [AN 262.308].

Spektrum [HA 79.191].

**AN Pegasi** ( $21^{\text{h}} 6^{\text{m}} 39^{\text{s}} + 12^{\circ} 58'$ ).

Umgebungskarte von **Haas** (AN 228.81). — Vergleichsternhelligkeiten von **Beyer** (AN 252.286).

Entdeckt von **Haas** und als langperiodisch bezeichnet. Von **Zessewitsch** bestätigt, der auch die ersten Elemente ableitet: Max. =  $242\ 4450 + 267^{\text{d}} \cdot E$ . **Kukarkin** und **Parenago** veröffentlichten die Elemente: Max. =  $242\ 8045 + 276^{\text{d}} \cdot E$ ; Grenzen des Lichtwechsels:  $9^{\text{m}}6$  und  $13^{\text{m}}$  vis. Spektrum: M5.

LITERATUR: **Haas**, Entdeckungsanzeige [AN 228.81]. — **Zessewitsch**, Art [AN 228.319]. — Elemente [BZ 9.64]. — **Beyer**, Bb. Max. [AN 252.286; 259.120]. — **Kukarkin** und **Parenago**, Elemente [AVK 48].

**AO Pegasi** ( $21^{\text{h}} 22^{\text{m}} 26^{\text{s}} + 18^{\circ} 10'$ ).

Umgebungskarte von **Haas** (AN 228.81) und **Lange** (Tadjik Ann 1, 2.6). — Vergleichsternhelligkeiten und Bild der Lichtkurve von **Lange** (Tadjik Ann 1, 2.7; 11).