

**AT Scuti** ( $18^{\text{h}} 48^{\text{m}} 15^{\text{s}} - 15^{\circ} 21.4$ ).

Entdeckt von Shapley als veränderlich zwischen  $15^{\text{m}} 2$  und  $15^{\text{m}} 7$  ph. Über die Art des Lichtwechsels ist nichts bekannt geworden.

LITERATUR: Shapley, Entdeckungsanzeige [HB 804].

**AU Scuti** ( $18^{\text{h}} 48^{\text{m}} 24^{\text{s}} - 8^{\circ} 2.7$ ).

Umgebungskarte und Bild der Lichtkurve von Oosterhoff (BAN 377).

Entdeckt von Cannon und als  $\delta$  Cephei-Art bezeichnet. Nach Oosterhoffs Beobachtungen jedoch ist AU Set ein Algolstern mit den Elementen: Min. =  $242\ 8745.51 + 5^{\text{d}} 456\ 51 \cdot E$ ; Grenzen des Lichtwechsels:  $14^{\text{m}} 41$  und  $16^{\text{m}} 57$  ph.

LITERATUR: Cannon, Entdeckungsanzeige. Art [HC 265]. — Oosterhoff, Elemente. Art [BAN 377]. — Fr. Becker, Umgebungskarte\* [AN 225.108]. — Stein und Junkes, Umgebungskarte\* [Spec Vat Ric 1.107].

**AV Scuti** ( $18^{\text{h}} 48^{\text{m}} 41^{\text{s}} - 12^{\circ} 7.6$ ).

Entdeckt von Shapley als veränderlich zwischen den Grenzen  $15^{\text{m}} 2$  und  $16^{\text{m}} 4$  ph. Der Lichtwechsel ist noch unbekannt.

LITERATUR: Shapley, Entdeckungsanzeige [HB 804]. — Fr. Becker, Umgebungskarte\* [AN 225.108]. — Stein und Junkes, Umgebungskarte\* [Spec Vat Ric 1.107].

**AW Scuti** ( $18^{\text{h}} 48^{\text{m}} 56^{\text{s}} - 9^{\circ} 31.3$ ).

Entdeckt von Cannon, die langperiodischen Lichtwechsel findet. Zwei von ihr beobachtete Maxima liegen  $465^{\text{d}}$  auseinander. Diese Differenz entspricht dem doppelten der Periode, wie Walton aus 3 weiteren Maxima ableiten konnte; die Periode ist daher etwa  $230^{\text{d}}$ . Grenzen des Lichtwechsels:  $13^{\text{m}} 5$  und  $16^{\text{m}} 0$  ph.

LITERATUR: Cannon, Entdeckungsanzeige. Art [HC 265]. — Walton, Max. Periode [PA 35.26].

**AX Scuti** ( $18^{\text{h}} 49^{\text{m}} 10^{\text{s}} - 8^{\circ} 23.5$ ).

Entdeckt von Cannon, die aus den beiden von ihr beobachteten Maxima auf eine Periode von  $440^{\text{d}}$  oder die Hälfte davon schließt. Die Periode wird von Harwood bestätigt, denn aus 274 Beobachtungen bekommt sie die Elemente: Max. =  $242\ 5420 + 200^{\text{d}} \cdot E$ , langperiodisch; Grenzen des Lichtwechsels:  $13^{\text{m}} 1$  und  $15^{\text{m}} 6$  ph.

LITERATUR; Cannon, Entdeckungsanzeige [HC 265]. — Harwood, Bb.\* Elemente [bfl. Mitt.].

**AY Scuti** ( $18^{\text{h}} 49^{\text{m}} 12^{\text{s}} - 10^{\circ} 18.0$ ).

Umgebungskarte, Vergleichsternhelligkeiten und Bild der Lichtkurve von Oosterhoff (BAN 356).

Entdeckt von Cannon und als  $\delta$  Cephei-Stern bezeichnet. Oosterhoff dagegen findet RR Lyrae-Art mit den Elementen: Max. =  $242\ 8727.513 + 0^{\text{d}} 544\ 6323 \cdot E$ , Baileys Unterklasse a,  $M - m = 0^{\text{d}} 11$ ; Grenzen des Lichtwechsels:  $14^{\text{m}} 0$  und  $15^{\text{m}} 3$  ph.

LITERATUR: Cannon, Entdeckungsanzeige. Art [HC 265]. — Oosterhoff, Ort. Elemente. Art. Lichtkurve. Bb. [BAN 356].

**AZ Scuti** ( $18^{\text{h}} 49^{\text{m}} 17^{\text{s}} - 12^{\circ} 32.6$ ).

Entdeckt von Shapley als veränderlich zwischen  $15^{\text{m}} 4$  und  $16^{\text{m}} 3$  ph. Die Art des Lichtwechsels ist unbekannt.