

Ne smemo je zamenjati z zvezdo VV Kefeja, ki je dolgoperiodična prekrivalna spremenljivka.

O njej pišemo v rubriki Domoznanstvo v spisu Zvezda VV Kefeja.

Zvezda W Kefeja

To zvezdo omenjamo na tem mestu samo zato, da povemo razliko od VV Kefeja.

W Kefeja je spremenljivka, in sicer je spektroskopska dvojna zvezda, ki je od nas oddaljena okoli 8000 svetlobnih let.

Zvezdi v paru pri spektroskopski dvojni zvezdi krožita druga okrog druge tako, da ju ne moremo razločiti z daljnogledom, ampak dvojnost ugotovimo le s pomočjo spektrov zvezd.

O W Kefeja so prvič poročali leta 1896, in to, da gre za rdečo zvezdo, ki spreminja svoj sij od 7 do 9 magnitudo. Sredi preteklega stoletja so to zvezdo označili za hladno zvezdo z majhno vročo spremljevalko, da ima majhne spremembe sija v infrardečem delu spektra in da ima 70000-krat večji izsev kot Sonce.

Današnje raziskave kažejo, da dvojni sistem W Kefeja sestavljata glavna zvezda, ki je nadvelikanka s površinsko temperaturo okoli 4500 K, in spremljevalka, ki je vroča podvelikanka s površinsko temperaturo malo pod 20000 K. Obe komponenti so razločili v kotu 0,26" narazen, perioda kroženja pa je okoli 2090 dni. To je vse, kar sem našel, pa sem precej prebrskal po spletu. Torej nič posebnega.

Samo to hitro preberite in se takoj odpravite dalje, recimo k Antaresu, Epsilon Voznika, Zeta Voznika, Herschlovi granatni zvezdi itn., ki so dosti bolj zanimive zvezde.

Kranj, 30. januar 2018

Majo Prosen