

TUG-T100 Teleskobu, ona bağı kamera ve ilişkili UBVRİ filtreleri için standart fotometrik sisteme dönüşüm katsayılarının ortalamaları

	k	k'	α	C
U	$0,431 \pm 0,110$	$-0,040 \pm 0,181$	---	---
B	$0,287 \pm 0,094$	$-0,068 \pm 0,091$	$0,996 \pm 0,129$	$1,112 \pm 0,394$
V	$0,162 \pm 0,052$	---	---	---
R	$0,112 \pm 0,037$	---	$-0,928 \pm 0,019$	$0,921 \pm 0,325$
I	$0,049 \pm 0,030$	---	$-1,033 \pm 0,021$	$1,542 \pm 0,309$
U-B	---	---	$0,880 \pm 0,241$	$3,549 \pm 0,373$
B-V	---	---	$0,069 \pm 0,014$	$1,175 \pm 0,387$
V-R	---	---	$0,129 \pm 0,016$	$0,844 \pm 0,337$
V-I	---	---	$0,065 \pm 0,011$	$0,888 \pm 0,338$

Not-1: UBV filtreleri ile ilişkili katsayılar 2012-2018 yılları arasındaki yaklaşık 30 geceden hesaplanmıştır. R ve I filtreleri ile ilişkili katsayılar 2012-2015 yılları arasındaki yaklaşık 15 geceden hesaplanmıştır.

Not-2: Tüm gözlemlerde Landolt'un (2009, AJ, 137, 4186) kataloğunda listelenen standart yıldızlar kullanılmıştır.

Not-3: Yukarıda listelenen katsayılar, Janes ve diğ. (2013, AJ, 145, 7) tarafından verilmiş dönüşüm formülleri temel alınarak hesaplanmıştır:

V , $B-V$ ve $U-B$ için,

$$v - V = \alpha_{bv}(B - V) + k_v X_v + C_{bv}$$

$$b - V = \alpha_b(B - V) + k_b X_b + k'_b X_b(B - V) + C_b$$

$$u - V - (B - V) = \alpha_{ub}(U - B) + k_u X_u + k'_u X_u(U - B) + C_{ub}$$

V ve $V-R$ için,

$$v - V = \alpha_{vr}(V - R) + k_v X_v + C_{vr}$$

$$r - V = \alpha_r(V - R) + k_r X_r + C_r$$

V ve $V-I$ için,

$$v - V = \alpha_{vi}(V - I) + k_v X_v + C_{vi}$$

$$i - V = \alpha_i(V - I) + k_i X_i + C_i$$

Burada büyük harfle verilen değerler (U, B, V, R, I) standart sistemdeki görünen parlaklıkları, küçük harflerle verilen değerler (u, b, v, r, i) aletsel görünen parlaklıkları gösterir. "X" hava kütlesini, "k" sönmüleme katsayısını, "C" gecelik sabiti, " α " ise standart fotometrik sisteme dönüşüm katsayısını, indislerde belirtilen bantlar için temsil eder.

Not-4: Bu katsayı kullanılması halinde, 18CT100-1396 kodlu gözlem projesine teşekkür etmeniz rica olunur.