

Nova Andromedae 1986 の光電観測

UBV Photoelectric Observations of Nova Andromedae 1986

大森 茂雄*

加賀俊哉**

1. はじめに

Nova Andromedae 1986は、岐阜県の恵那市に住む鈴木充氏によって、1986年12月5.44日(UT)に発見された。この新星は、鈴木氏がグリーンフィルターをかけた200mmレンズを使用して星空を撮ったところ、トライXフィルム上に写っていたもので、位置は $\alpha = 23^{\text{h}} 09^{\text{m}} 47.72^{\text{s}}$ 、 $\delta = +47^{\circ} 1' 2''$ (1950)である。発見された当時の明るさは、眼視で8.0等級であった。IAU(国際天文連合)の回報によると、この新星の観測は眼視によるものが多いが、K.Krisciunasは12月9.340日(UT)に光電測光をしている。結果は、 $V = 6.83$ 、 $B - V = +0.41$ となった。

私達はこの新星を光電観測したところ、興味ある結果が得られたのでここに報告する。

2. 観測

観測は12月11日に行われた。この日の天気は快晴で、西の空の低いところに薄い雲は見られたが、観測には比較的適した空の状態だった。川崎市青少年科学館の40cm反射望遠鏡に光電子増倍管1P21を着装し、U、B、Vの3色のフィルターを使用して観測を行った。比較星には7And.を選び、等級の算出に当っては下記の値を用いた。

$$V = 4.53 \quad B - V = +0.30$$

整約はJohnson systemに従い、通常の方法で行った。計算はすべてパソコン(PC-9801U2)を使用して処理した。

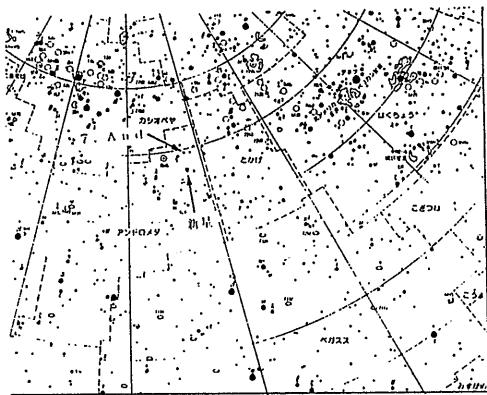


図1. 新星と比較星

3. 結果

この日の観測は、新星が不規則に変化しているところをとらえている。変光の様子は各フィルターともに似ており、 $10^{\text{h}} 00^{\text{m}}$ (UT)や $12^{\text{h}} 40^{\text{m}}$ (UT)付近を頂点とする増光が見られる。変光幅はBが約0.13magで一番大きく、V、Uの順になっている。各フィルターで観測した平均的な光度曲線をつくり、それぞれの差をとると色変化の曲線が得られる($U - B$ 、 $B - V$)。これらの色曲線を見ると、($B - V$)では急激に増光する $11^{\text{h}} 20^{\text{m}}$ (UT)ごろ最も青味があり、その後少しづつもとの状態にもどっている。 $(U - B)$ では、 $10^{\text{h}} 00^{\text{m}}$ (UT)ごろから赤味が増している。

*川崎市立中野島中学校、川崎市青少年科学館教科指導員

**東京理科大学

4. まとめ

表1に示した等級は比較星との差である。この日のDVの平均値から等級を計算するとV=7.48となる。この新星は、眼視観測によると12月8.9.4日(UT)には6.3等級と一番明るくなり、その後は徐々に暗くなっている。私達の観測は、暗くなりつつあるところを観測したのであるが、これによると、不規則な変化をくり返して減光していくことがわかる。

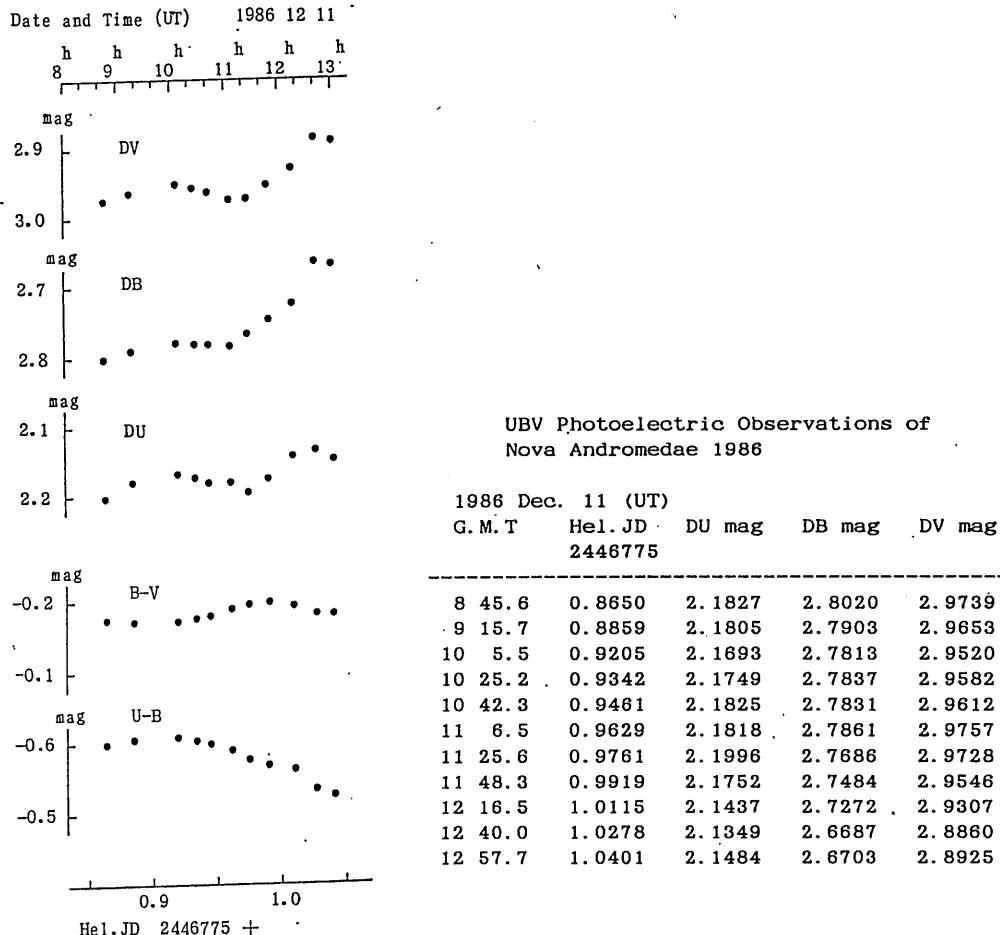


図2 Nova Andromedae 1986の
光度曲線と色曲線

表1 Nova Andromedae 1986の比較星
との等級差

5. 文 献

K.Krisciunas, IAU, Central Bureau Astronomical Telegrams, Circular
No 4281, No 4282, No 4286