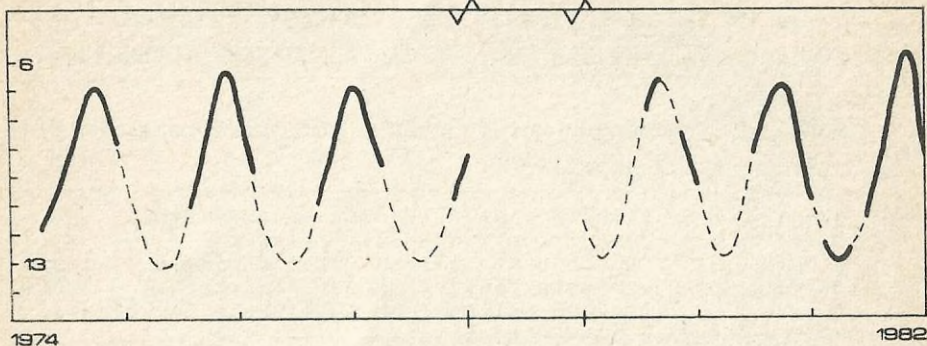


# Észlelési eredmények

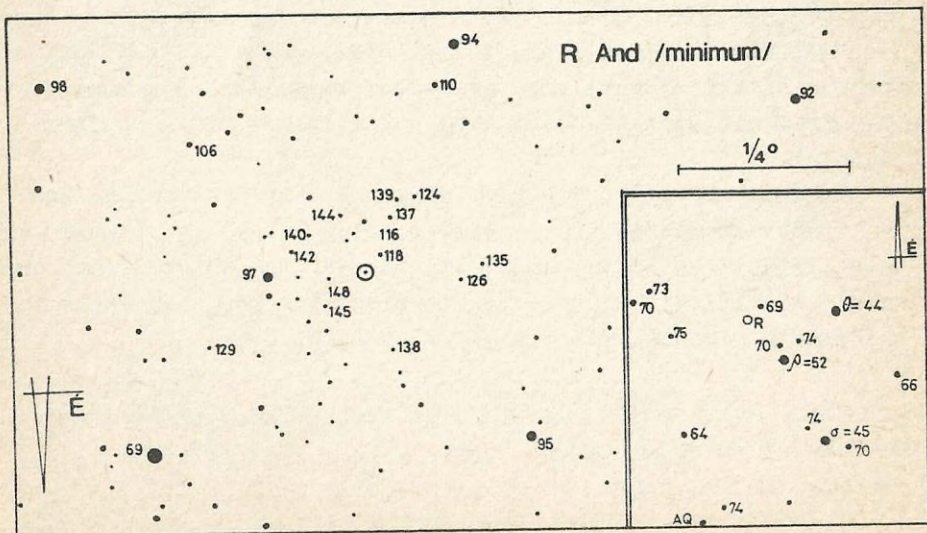


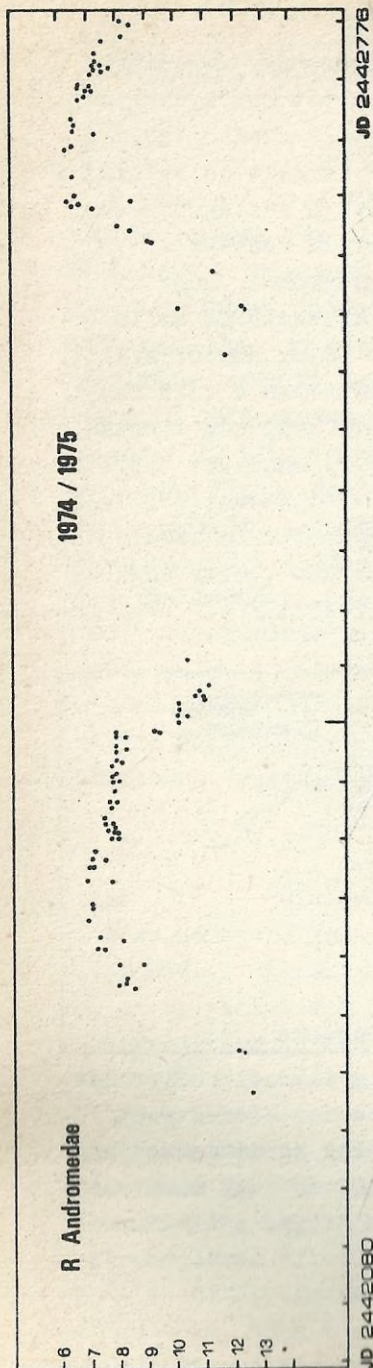
Az R Andromedae

\*\*

1974 - 1982

Könnyen fellelhető környezetben találja meg az észlelő az Andromeda első számú változóját, az R-t. Talán e nehézségek nélküli megjelölhetőség az oka a csillag népszerűségének, 1974-től a tavalyi év végéig pontosan 450 db fénybecslést készítettek az AAK és a PVH megfigyelői. A legtöbb megfigyelés 1982-ben készült, a legkevesebb pedig 1978/79-ben /e két évben összesen 15 pozitív és 6 negatív észlelés történt/.





43 megfigyelő igen pontos, egyhangú sorozatából készültek a fénygörbék. Természetesen az említett 78/79-es időszak görbéit a minimális számú adat miatt nem közöljük.

A csillag mira típusú változó, adatai a következők:

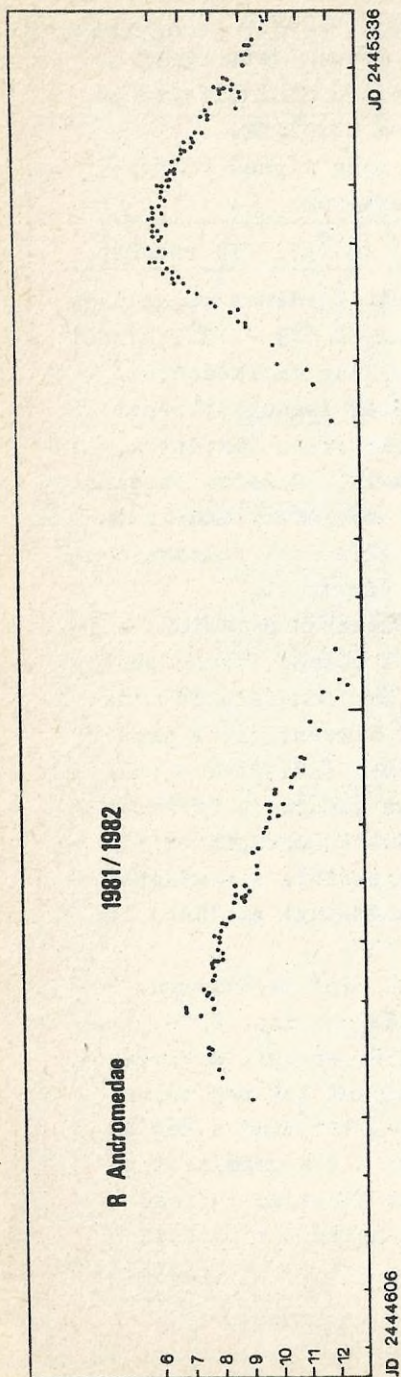
$6^m.0 - 14^m.9$ ,  $408^d97$ , M7e színkép

a GCVS szerint. /Érdemes megemlíteni, hogy az AAVSO  $6^m.9 - 13^m.3$  között adja meg a csillag amplitúdóját/.

Az észlelések legnagyobbbrészt a maximumok környékén történtek, mintegy 80% a  $11^m.0$  feletti becslés. A legjobban észlelt esztendő a tavalyi, ekkor  $12^m.0$ -tól folyamatosan ismert a fénymenet.

A tárgyidőszakban 8 maximum zajlott le, ebből hatról tudunk pontosan mindent. Minimumészlelés mindössze egyszer történt, 1982 januárjában  $13^m.7$  - nak észlelték e változót. Az adatok alapján a GCVS-ben közölt periódus különbözik az általunk feljegyzettől. A megfigyelések alapján számított periódus nem egyértelmű!

Az ábrázolt első két maximum között eltelt idő 373 nap /1974. 10. 07-től 1975. 10. 15-ig/, a következő maximum viszont 437 nap múlva következett be. Itt mind a két érték igen távol áll a számított periódustól. Ezt követően a "rend helyreállt" a maximumok közötti idő 402 és 410 nap között váltakozott.



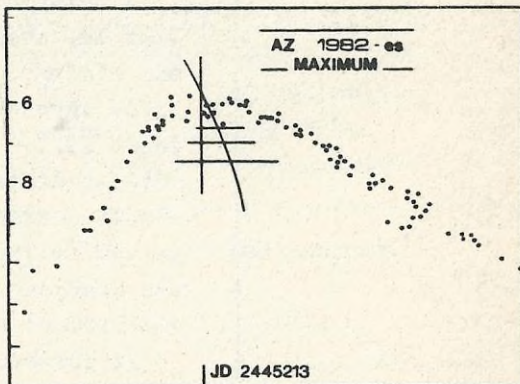
JD 2445336

JD 2444606

Összesítőnkben négy év teljes észlelt fénymenetét közöljük, valamint más léptékű ábrázolásban a teljes időszak észlelt és valószínű fénymenetét /itt a vastagabb vonal jelenti az észlelt menetet/.

Érdeemes megjegyezni, hogy az adatsoron jól kivehető az az időszak, amikor a hazai amatőr csillagász megfigyelésekben a változók észlelése szinte teljesen visszaszorult, /1978/79/ majd ezt követően a PVH életrekeltésével feléledt.

Külön kinagyítottuk a tavaly megfigyelt maximumot, mely augusztus 31-én /JD 2445213/  $6^m.2$  -val következett be:



Fokozott figyelemmel kell tehát kísérni a változót, hiszen mint láttuk a változás korántsem olyan periódikus, mint azt egy mira csillagnál megszokhattuk. A minimumokat a cikkben közölt térkép segítségével érhetjük el.

SZŐKE BALÁZS