

A ZHR hibaértéke:

$$H I B A = \frac{\sqrt{n}}{n} \cdot ZHR$$

ahol: n az észlelés alatt látott összes meteor száma

A múlt évi észlelési eredményeinket már a leírt eljárással számítottuk /ld. Meteor '85/5. és jelen száma/.

A ZHR-számítás terén eddig szinte nemzetenként, szervezetenként eltérő módszereket használtak, az utóbbi időben azonban láthatók bizonyos egységesítési törekvések. Remélhetőleg mi is hozzájárulhatunk ehhez, adataink cseréjének megkönnyítése érdekében is.

- t e y -

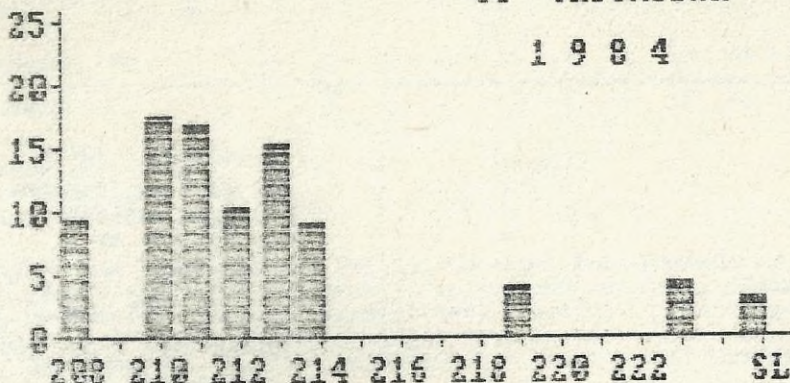
ORIONIDÁK '84

Céltudatosan készültünk az áramlat megfigyelésére, hiszen várható volt, hogy a Halley-üstökös közeledésével egyidejűleg e vele szoros kapcsolatban álló raj aktivitása is növekszik. A mintegy 50 órányi megfigyelésből nagy biztonsággal sikerült meghatározni a statisztikai jellemzőket, a ZHR-görbe menetét, valamint a radiáns "képét". A következőkben bemutatott eredmények értékelésekor ne feledjük, hogy igazi jelentőségük több éven át végzett észleléssorozatok kiértékelésekor, a változások feltárásában lehet.

ZHR

44 ORIONIDÁK

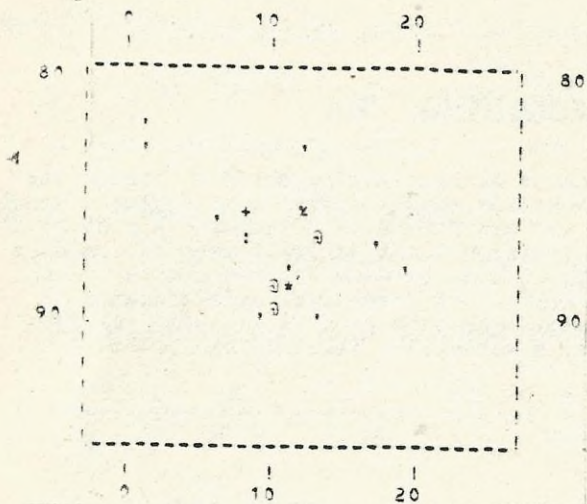
1 9 8 4



1984. okt. 20,0 = 207,76
okt. 25,0 = 212,74

1984. okt. 30,0 = 217,75
nov. 4,0 = 222,74

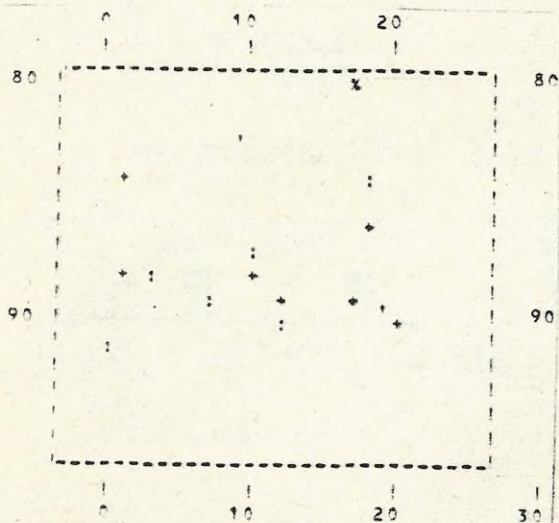
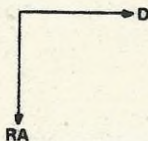
A megfigyelésekről, azok eloszlásáról, ill. az IHW-bez történt továbbításáról a Meteor '85/1. számában részletesen írtunk. Emlékeztetőül: közel 40 észlelő végzett megfigyeléseket októberben. A legintenzívebb munka okt. 19/20-án folyt 10 helyszínen. Az időjárás szeszélyessége mellett az utolsó negyed környéki Hold is akadályozta a munkát a hajnali égen. A megfigyelések zöme az okt. 19. - nov. 5. közötti időszakra esett /SL-ben: 207-224^o/, azaz az aktivitás felszálló ágáról semmilyen információnk nincs. A maximum környéke elég jól észlelt, sok ZHR-értéket sikerült kapnunk. Grafikonunk a jelzett időszak aktivitásmenetét jellemzi az értékek napi átlagolásával.



1984 - 10 - 19/20

165 adat összemetsztésével a radiáns pozíciója:

RA: 89° D: $+10^{\circ}$



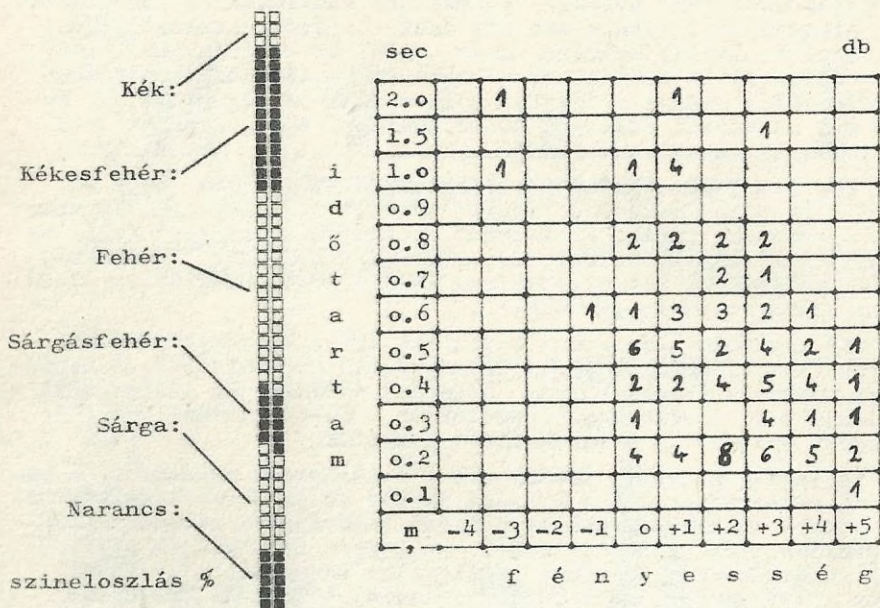
1984 - 10 - 22/23

95 adat segítségével gyengén sejthető egy kettős góc az

RA: 89° D: $+11^{\circ}$

ill. az

RA: 90° D: $+19^{\circ}$
pozícióknál



Időtartam /sec/	0.2	0.4	0.6	0.8	1.0	1.5	2.0
Megoszlás %	28	23	29	40	6	2	2

Fényesség /m/	-4	-3	-2	-1	0	+1	+2	+3	+4	+5
Megoszlás %		3	1	1	15	15	19	25	13	6

Átlagos időtartam: 0,53 sec / 107 adat/

Átlagfényesség: 2^m,03 / 148 adat/

A maximum időszakában a feltűnt meteorok fele-harmada volt Orionida. A sok rajmeteor és a jó raj/sporadikus-arány látványos radiánspozíció-meghatározást tett lehetővé. A számítógép által összemetszetett meteorok /ld. korábbi meteorrovatok/ okt. 19/20-án ill. 22/23-án éjszakáról a bemutatott "térképeket" rajzolták.

Végül az Orionidák statisztikai jellemzőit adjuk közre. A közlés "formaterve" Vajda László egri amatőrtársunk ötlete. A feldolgozásban Süle Gábor és Fodor Antal működött közre. Az idén várhatóan jobb feltételek mellett /üstökös közelség, jó holdfázis/ készülhetünk az Orionidák megfigyelésére.