

P. M. beträffande möjligheten att på spektroskopisk
väg skilja V-bomber från meteoror.

Meteorernas spektra äro mycket karakteristiska.
Två grupper finnas. Den ena karakteriseras framför
allt av de ljusa kalciumlinjerna H och K, den
andra av ett flertal ljusa järnlinjer.
Genom spektroskopisk övervakning av ^(under nattens mörka himmel) horisonten
(öppen kamera) på sätt som antydes i bitaget
skis synes det möjligt att fotografera
spektra för V-bomber. Sannolikt skilja
sig dessa spektra avsevärt från meteorernas.
En analys av spektrum skulle möjligen
kunna ge viktiga upplysningar om förbrännings-
gasernas sammansättning.

Om kamerorna utrustas med roterande
rektorer (slutare) skulle eventuella
V-bombs-spår visa regelbundna avbrott.
Härigenom möjlighet till bestämning av
den skenbara hastigheten. Denna metod
användes inom astronomin vid studiet
av meteorernas hastighet.

En multipel-spektrograf av antygt slag
måtte givetvis placeras på hög höjd. Fyrbåkar
eller andra höga torn vid kusten skulle
kunna ge bästa möjligheterna till framgång.
Apparaterna kunna sålunda framställas inom
landet, t. ex. av Åga i samarbete med
Försvarets Forskningsanstalt.

Salthjööbaden den 2. 8. 1946

Gösta Stenman
Observator