

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

Meteoriternas spektra är mycket karakteristiska. Två grupper finns. Den ena karakteriseras framför allt av de ljusa kalciumlinjerna H och K, den andra av ett flertal ljusa järnlinjer. Genom spektroskopisk övervakning <sup>(under nattens mörka himmel)</sup> av horisonten (öppen kamera) på rätt som antyder i bilaga skis synes det möjligt att fotografiera spektra för V-bomber. Sannolikt skilja sig dessa spektra avsevärt från meteoriternas. En analys av spektrum skulle möjligen kunna ge viktiga upplysningar om förbränningsgasernas sammansättning.

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

En multipel-spektroskop av antytt slag måste givetvis placeras på hög höjd. Flygbakar eller andra höga torn vid kusten skulle kanske ge bästa möjligheterna till framgång. Apparaterna kunna säkert framställas inom landet, t. ex. av Åga i samarbete med Försvarets Forskningsanstalt.

Salthjöbaden den 2.8.1946

Gösta Stenman  
Observator