

NATIONAL AERONAUTICS AND SPACE ADMINISTRATION  
WASHINGTON, D. C. 20546

FOR RELEASE: Filed: January 21, 1974

PHOTO NO. 74-H-41  
74-HC-33

This photograph is a government publication-- not subject to copyright.

It may not be used to state or imply the endorsement by NASA or by any NASA employee of a commercial product, process or service, or used in any other manner that might mislead. Accordingly, it is requested that if this photograph is used in advertising, and other commercial promotion, layout and copy be submitted to NASA prior to release.

Relative intensity of solar regions is color coded from the TV monitor display of data from the Goddard Space Flight Center X-ray/ultraviolet spectroheliograph on the latest of the Orbiting Solar Observatory series--OSO-7. White is greatest intensity, followed by yellow, red and blue. Start of eclipse last June is recorded by same instrument (above). Coronal holes, the dark regions at poles and extending down across sun in a similar SO82 television downlink image from Skylab (right), were first studied intensively by the OSO spacecraft. These regions of relatively low temperature, pressure and magnetic field strength in the corona may be primary solar wind sources.

x-8.951

Science: Artificial Satellite (OSO)

C18543F5

La intensidad relativa de la regiones solares está codificada por colores en la exhibición de datos del monitor de televisión realizada por el espectroheliógrafo ultravioleta de rayos X del Centro de Vuelos Espaciales Goddard sobre el último de la serie de Observatorios Solares en Orbita, el OSO-7. El blanco es la mayor intensidad, seguido por el amarillo, rojo y azul. El comienzo del eclipse de junio último fue registrado por el mismo aparato. Los orificios de la corona, las regiones oscuras en los polos y extendiéndose hacia abajo a través del Sol en una imagen similar de televisión tomada por el Skylab, fueron primeramente cuidadosamente estudiados por la nave espacial OSO. Estas regiones de temperatura relativamente baja, de fuerza de presión y campos magnéticos en la corona pueden ser en un principio fuentes de vientos solares.

