

de vida, desde los humanos y las plantas a los virus y bacterias, el conocimiento de la forma exacta de sus componentes moleculares puede ayudar a comprender el mecanismo básico de la vida.

Tales conocimientos pueden igualmente ayudar a los científicos a crear nuevas drogas o pesticidas para potenciar o inhibir la función de la proteína de que se trate. Los cristales que se hacen crecer en la Tierra resultan a menudo distorsionados por los efectos de la gravedad, de forma que resultan imperfectos y las imágenes de la estructura molecular obtenidas por cristalografía de rayos X son imprecisas. Experimentos semejantes se han realizado ya en siete ocasiones en vuelos del transbordador, con resultados variados. En este vuelo el interés creciente por el tema ha hecho que se embarquen 60 experimentos, encargados por científicos y por grandes empresas de los sectores químico y farmacéutico, especialmente.

Muchos científicos se muestran cautos ante el potencial de estos experimentos, a los que se ha dado demasiado bombo, en su opinión. Afirman que se han realizado demasiados pocos estudios seriados de ellos, sin embargo, se han dirigido a los soviéticos y los chinos para obtener espacio a bordo de vuelos previstos para realizar los experimentos que les interesan. "El paso de cristalizar una proteína a obtener un nuevo medicamento, por ejemplo, es muy grande", dice Thomas L. Blundell, catedrático de Cristalografía en Londres. "Se trata de problemas muy complejos y queda mucho por resolver".

Sistema binario de estrellas

COLIN

Misteriosos rayos cósmicos

En La Palma se instala una red de detectores para estudiar una extraña radiación

PEDRO VEERMAN
VICTORIA FONSECA

Las cumbres de la isla de La Palma, en las Canarias, ofrecen un panorama muy singular. A la extraña calidad de paisaje a vista de águila muy por encima de las nubes se añaden las formas exóticas de las cúpulas blancas de los telescopios del observatorio del Roque de los Muchachos. Aquí se está poniendo en marcha un nuevo experimento para detectar la radiación de muy alta energía procedente del espacio que parece violar las teorías fundamentales de energía y materia de la física. El experimento consta de 169 detectores, cajas de un metro de lado situadas en un coto relativamente plano de 40.000 metros cuadrados que en invierno parece una tundra. Las señales dejadas por la radiación cósmica en cada detector se transportan a través de una multitud de cables a unas grandes barracas en medio del terreno, donde las analizará el equipo de medida ayudado por varios ordenadores. El propósito del experimento no es únicamente avanzar en el entendimiento de la física fundamental sino también descubrir el origen de esta radiación en el universo.

El pasado 25 de enero se firmó el convenio entre el Instituto Astrofísico de Canarias (IAC) y la Universidad Complutense para

que la energía pude ser tremen-
damente alta. Para hacernos una
idea, las partículas más energéti-
cas observadas hasta ahora tie-
nen una energía comparable a la
de una bala de pistola policiaca.
Más sorprendente aún: si una
bala de cinco gramos tuviera la
misma velocidad —muy próxima
a la de la luz— que los protones
más energéticos observados, ten-
dría la energía que puede produ-
cirse en una central nuclear de
tamaño medio durante 100 millo-
nes de años. Afortunadamente,
partículas de esta energía son ex-
tremadamente raras, y la proba-
bilidad de que incidan en un ser
humano es muy baja. Además,
las partículas dejan gran parte de
su energía en la atmósfera por
colisiones con las partículas del
aire.

Toda radiación consiste en
partículas más o menos como
una granizada consiste en grani-
zos. Hay distintos tipos de grani-
zos o partículas. Los fotones son
los que forman, por ejemplo, la
radiación gamma, la luz visible,
las ondas de radio, los rayos X y
las ondas de radio y televisión.
Otros tipos son los neutrones,
protónes y electrones, partículas
constituyentes de los átomos.
Existen también partículas más
exóticas, como muones y neu-
trinos.

Rayos cósmicos

son las parti-

culas que inciden desde el es-

cacio en la atmósfera terrestre. Los

detalles de su producción en es-

trellas lejanas son en gran parte

desconocidos, y su energía de-

pende de la velocidad, la masa y

el mecanismo de formación. Sólo

ma son de tal intensidad que no-
sotros, al otro lado de la galaxia,
los podemos observar. El sistema
Cisne X-3 consiste en una es-
trella grande alrededor de la cual
orbita una estrella compacta, con
un radio de unos 10 kilómetros,
aunque su masa iguala la del sol.
Además, es probable que esta es-
trella colapsada gire rápidamen-
te, quizá 100 veces por segundo
(la Tierra lo hace una vez en 24
horas). De algún modo, funciona
como una dinamo inmensa gene-
rando campos eléctricos y mag-
néticos de gran intensidad que
acerclan las partículas cargadas
constituyentes de los átomos de
su atmósfera, mayoritariamente
protones y electrones. Así algu-
nas partículas se lanzan al espa-
cio como rayos cósmicos y em-
piezan su viaje interestelar.
Otras collisionan con las demás
partículas en la atmósfera de una
de las dos estrellas, produciendo
a su vez nuevas partículas que
pueden escapar hacia el espacio.
Entre ellas puede haber fotones
gamma de muy alta energía.

Una vez alcanzada la atmós-

fera de nuestro planeta, al cabo

de más de 30.000 años, empieza

el juego de nuevo. A una altura

de unos 20 kilómetros, los rayos

cósmicos collisionan con los nú-
cleos de los átomos que constitui-
yen el aire, apareciendo otras

partículas secundarias.

Pasa a la página siguiente

ASTROFÍSICA

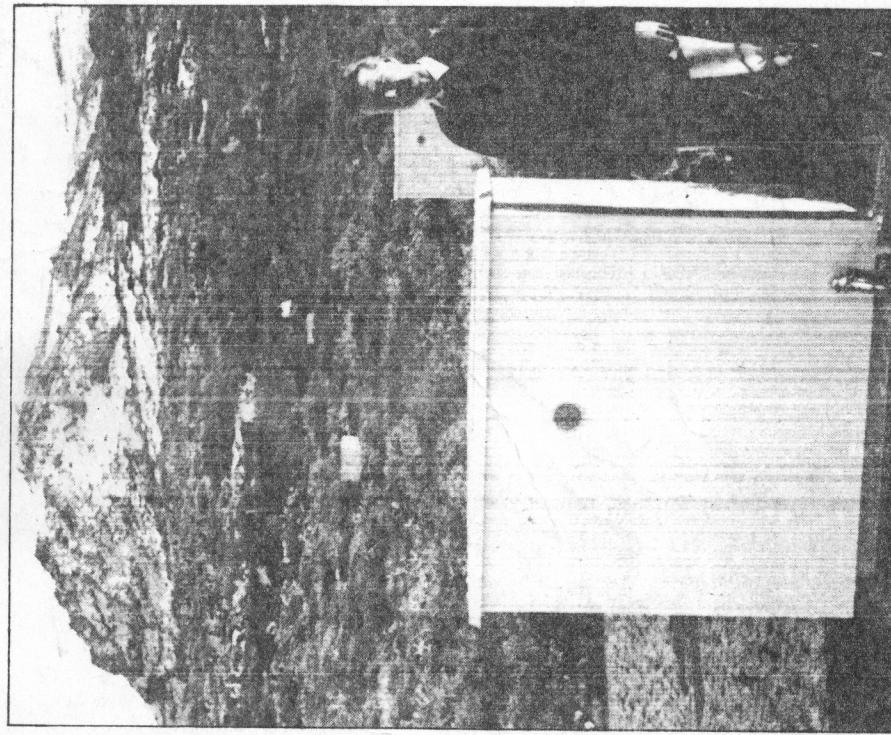
Viene de la página anterior

La multiplicación sigue a medida que avanzan en la atmósfera según la dirección inicial. Si la energía del rayo primario es suficiente, esta cascada llega a la Tierra, pudiendo contener hasta 10 millones de partículas. Algunas serán recogidas por los detectores con que contará la colaboración al final de este año. La atmósfera contribuye no poco a la eficacia del experimento. Estudiando la señal recibida en los detectores se puede determinar la dirección y energía del rayo primario.

Partículas misteriosas

Los rayos cósmicos son en su mayoría protones. Como estas partículas tienen carga eléctrica, el campo magnético que hay en el espacio interestelar retuerce sus trayectorias de manera inextiricable durante los miles de años de su viaje. Cuando coinciden en la atmósfera es imposible decir de dónde proceden. Por tanto, si se detecta un exceso de partículas según una dirección determinada, es debido a partículas neutras. Las únicas partículas neutras conocidas que viven suficiente tiempo para alcanzar la Tierra y que interactúan de manera apreciable con la atmósfera son los rayos gamma.

En 1983 los profesores Samorski y Stamm, de la universidad de Kiel (y ahora miembros de la colaboración HEGRA), publicaron el análisis de un experimento hecho en Kiel durante los años 1976 hasta 1980. Por primera vez vieron un exceso de radiación de alta energía procedente de la dirección de Cisne X-3. Las



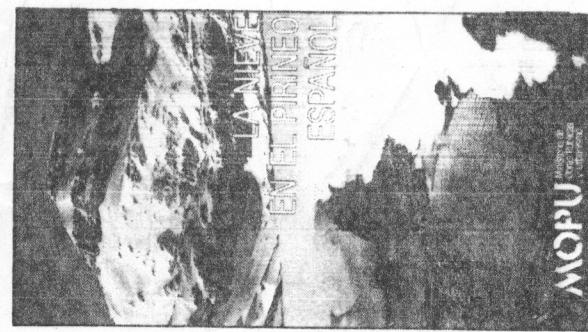
El profesor Samorski, junto a uno de los detectores.

pruebe que la teoría existente no es completa, el único límite que se puede poner a las sugerencias es la imaginación. De momento, lo más importante es la exclusión sistemática de las posibles fuentes de errores experimentales". La colaboración espera añadir detectores de muones al experimento dentro de poco tiempo.

Señales muy débiles

Es cierto que se han llevado a cabo otros experimentos para verificar las conclusiones del grupo de Kiel, pero los resultados no son concluyentes. Un problema es que el ritmo de llegada de las señales emitidas por Cisne X-3 es muy bajo, por lo que se deben utilizar métodos estadísticos muy elaborados para separar la señal del fondo. Los críticos, a veces, han dudado de la validez de los métodos utilizados. Effectivamente, recibir la señal comienza ambigüedad es uno de los objetivos más importantes de este experimento, que empleará durante los tres años próximos el detector más sensible del mundo. Ante la posibilidad del descubrimiento de una partícula nueva es fácil olvidar que existen otras cuestiones aún por resolver. El mecanismo de la producción y aceleración hasta energías tan sumamente altas en sistemas como Cisne X-3 es desconocido. Desde el descubrimiento de su actividad como acelerador, el comportamiento del Cisne X-3 ha tenido perplejos a muchos astrophysicos. El profesor Weekes, del observatorio Whipple, de Arizona, ha dicho: "Una galaxia sin Cisne X-3 sería un sitio más aburrido que la nuestra".

P.V.

*La nieve en el Pirineo español*

Varios autores. Ministerio de Obras Públicas y Urbanismo. Madrid, 1988. 178 páginas.

Este estudio de los recursos hídricos procedentes de la fusión de la nieve en la alta montaña en los Pirineos españoles incluye temas de interés general, como la caracterización de los glaciares actuales en esta cordillera y la puesta a punto de métodos de telemedición. El objetivo concreto es, sin embargo, conocer la influencia de la fusión de la nieve en la generación de recursos hídricos, y se ha realizado por un acuerdo entre la Dirección General de Obras Hidráulicas, el Instituto Nacional de Meteorología, y la Asociación Turística de Estaciones de Esquí y Montaña.

Todavía más emocionante es especular sobre la existencia de una partícula hasta ahora desconocida. Afade el profesor Lorenz (miembro colaborador de Múnich): "Una vez que se com-

P.V.

tura más prudente sería que los rayos gamma a estas energías exhiben un comportamiento distinto que a energías más bajas, único rango en el que se han verificado experimentalmente.

Todavía más emocionante es cascadas atmosféricas debidas a rayos gamma tienen muy pocas partículas de un tipo llamado muones. Sin embargo, Samorski y Stamm vieron que las cascadas procedentes de la dirección de Cisne X-3 contenían un exceso muy grande de muones. Si los resultados de los dos científicos son válidos, esto implica la existencia de nuevos fenómenos para la física fundamental. La conjectura de los glaciares actuales en esta cordillera y la puesta a punto de métodos de telemedición. El objetivo concreto es, sin embargo, conocer la influencia de la fusión de la nieve en la generación de recursos hídricos, y se ha realizado por un acuerdo entre la Dirección General de Obras Hidráulicas, el Instituto Nacional de Meteorología, y la Asociación Turística de Estaciones de Esquí y Montaña.