investigatio v sandiando sobre ENERGIA MALAR. dei ca fueste de osergia, ai parecer elerga, ses damos cuesta de le agterior, de chi le presonnación de aumenter sen minoria ¿Como? : Pues dando a publicar y compartr los conocimientos ya adquiridos y difundidos graclas a las personas que se inquie tan por el bleacetar de la framgaided.

Asimismo, profugificando en el Tema nos damos cuenta de la cantidad y celidad de fuontes de laformación existentes casta la fecha, en colsparación, ejendo realineare poquesto la obtenida y resumida en este libreco, no se quiso passe por alto la operantidad de compartiria con quienza en future, cal vez les laterese regimente lo relacionado con la objención y aprovechamicato practico para la vide brimado ao llegando a chec uerlo en alguna forme cliriera por unf prestarse questra Profe sion sine lategrando y actualizando la ARQUITECTURA con (ausstra y de todos) la EMERGIA SOLAR.

The state of the s

CAPA OF SAVER SCH. The one cape of season false are seen a mourne entre in one I. 1. SOL

Estrella principal de nuestro Sistema Planetario, de donde procede directa mente la energia que consume nuestro planeta.

Es una esfera gaseosa formada por he lio e hidrógeno con carbono y por otros elementos en muy pequeña cantidad.

Se le puede considerar como un enorme reactor termonuclear que transfor

Se divide en las siguientes capas con

CORONA SOLAR : Sele llama asf al halo resplandeciente que envuelve al sol y sólo se ve cuando la luna eclipsa al sol. Puede alcanzar hasta 3 x 10⁶
Km. y tiene una temperatura aproxi mada de 10⁶ °K.

PROTUBERANCIA: Son gigantescas nubes de gas incandescente de color escarlata v tiene elevaciones de 5 x 105 a 8.31 x 105 km. con una ve locidad de hasta 457 Km/seg.

dis executiones audientes.

work was accombing charges the Committee

CROMOSFERA: Es unac apa gaseosa con un espesor aproximado de 1 x 104 Km., se encuentraenvolviendo a la fo tósfera, su temperatura es aproxima damente de 106 K y donde se originan las protuberancias.

REFLEJO SOLAR

ma al hidrógeno en helio.

céntricas: Appendie al 18 M / Co la Maria Leval del abordad del 18 M / Co la Maria del 18 M as the cours to do to the property as poder's and ou could be property and a line of the contract of the contr

CROMOSFERA

CAPA DE INVERSION 1 Th 189 1895 FOTOSFERA

INTERIOR

Estrella principal de nuestra Sistema Planetario, de donde procede directa mente la energia que consume nuestro

The strategy and the section of the Es una esfera gaseosa formada por he a vera se la como de la como lie e hidrégene con carbone y por erros elementos en muy pequeña cantidad.

Se le puede considerar como un eaor me reactor termonuclear que transfor ma al hidrógeno en bello.

was all the second of the seco Se divide en las signientes capes con

> careform on person to be observabled to be supplied to COROMA SOLAR : Sole Hana asi at territor . . . hele regulardeciente que envietve al mente sol y sólo es ve cuando la luna ecilpas al sol. Puede sicaszar haste 3 x 100 Km. y tieng une temperature aproxi mada de 10° %. were two you sixtiss may a south so three

PROTUBERANCIA: Son significacias nubes de cas incandescente de color. escarlata y tiene elevaciones de 5 x 10° a 8.81 x 10° km. con una ve locidad de hasta 457 Km/seg.

CROMOSFERA: Es usac apa gascoso. con un espesor aproximado de 1 x 104 Km. se escuentraenvolviendo a la fo costera, su temperatura es apresima damente de 100 % y donde se ortiginan las protuberaccias.

1.1.2 ONDAS ELECTROMACHETECAS (Fendence Ondulatorio)

CAPA DE INVERSION: Es una capa de gases fríos que se encuentran entre la cro mósfera y la fotósfera, con un espesor entre 900 a 1,500 Km. el commo eléctrico y el casado por mertec.

FOTOSFERA: Es la fuente de la mayor parte de la radiación solar, en esta capa se advierten las manchas solares y tiene una temperatura aproximada de 5 x 103 °K, siendo capaz de absorber y emitir un espectro de radiación continua.

INTERIOR: Esta parte está compuesta por una zona convectiva hasta apróxima damente el .7 Rs (Rs = 6.95 x 10⁵ Km.) con una temperatura de 130,000 ° K y en su centro se encuentra el 40 % de su masa, 15 % de volumen y se genera el 90 % de energía con temperatura de 8 40 x 106 °K. Louidrades de enda" amilias

Su densidad media es de 1,400 Kg/m³ (para la Tierra 5,500 Kg/m³) y alcanza los 76 000 Kg/m3 en el centro. El radio solar es de 700 000 Km (el radio terrestre es de 6,400 Km).

La masa representa el 99.85 % de la masa total del sistema solar y a su vez 330 000 veces la de la Tierra. Se estima que su edad es del orden de cinco a seis mil millones de años y su probable duración de vida es de similar magnitud.

El sol es una masa en rotación. Sin embargo, la parte ecuatorial gira en 24 días, mientras que las partes más próximas a los polos dan la vuelta en 30 días. A esca la humana, su radiación puede considerarse como prácticamente inagotable.

En el sol suceden ciertos PROCESOS FISICOS como son :

I. 1. 1. REACCIONES NUCLEARES:

Que se deben a la violencia con que los núcleos atómicos chocan entre sí y son por mecanismos de fusión que están formados por la posible secuencia de reacciones nucleares.

CORONA

REFLETO SOLAR

CROMOSFERA

INVERSICAL

FOTOSFERA

为019月741

20 4940 T

Espacivo Risciromaguético.

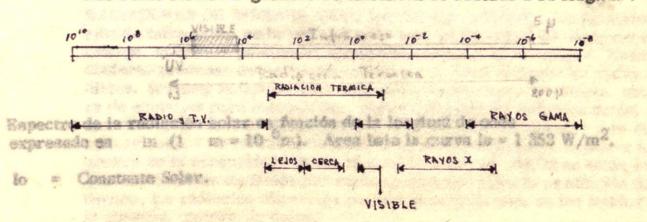
Están caracterizadas por las cantidades de oscilación interdependientes, el campo eléctrico y el campo magnético.

Estas ondas viajan a la velocidad de la luz (3 x 10⁸ m/seg.) y no requie ren de un medio material para propagarse.

Porcentaje de visibilidad de las ondas electromagnéticas : a solar, de para de rango determinado de para de Parte Visible : a para la Constanta Sala ".

Longitudes de onda* medias	40 %
Parte Invisible :	
Con los Infrarrojos*	
Longitudes de ondas largas	53 %
Con los Ultravioleta*	
Longitudes de ondas cortas	3%
800	

Las ondas electromagnéticas se clasifican de acuerdo a su longitud :



Espectro Electromagnético.

a) ESPECTRO ELECTROMAGNETICO

CAPA DE INVERGION: Es una cepa de gases frios que se encuentran entre le cromésiera y la forésiera, epatan espesor entre 900 a 1,500 km.

FOTOSFERA: Es la frante de la mayor parte de la radiación solar, en esta capa ac advierten las manchas solares y clese una temperatura aproximada de 5 x 10° %, siendo capaz de absorber y emitir na espectro de radiación continua.

INTERIOR: Esta perte está compuesta por una zona convectiva hesta apróxima decente el 7 da (da = 5.95 x 10 km.) con una temperatura de 130.000 k y en su cantro se en cuentra el 40 % de su masa. 15 % de volumen y se genera el 90 % de entryla con temperatura de 8 40 x 106 %.

St densidad media es de 1, 400 kg/m³ (para la Tierra 5.500 kg/m³) y alcaeza los 76 800 kg/m³ en el centro. El redio selar es de 700 800 km (el radio terrestre es de 6.400 km).

La masa representa el 99.85 % de la masa total del sistema solar y a su vez 830 000 veces la de la Tierra. Se estima que su edad es del ordes de cinco a seis mil atllemes de afos y su probable duración de vida es de similar magnitud.

El sol es una masa en rotación. Sin embargo, la parte ecuatorial gira en 24 días, mientras que las parter más próximas a los polos dan la vuelta en 30 días. A esca la nemana, su radiación puede considerarse como prácticamente inagotable.

En el sel suceden ciertes PROCESOS PISICOS cumo sen:

I. I. I. REACCIONES MUCLICARES:

Que se deben a la viciencia con que los núcleos stômicos chocan entre si y son per mecanismes de fusión que están formados por la posible secuencia de resectomes queleares.

ECA UNIVERSITABLE

Están caracterizadas por les cantidades de pacifación intendependientes. el campo eléctrico y el campo magnético.

defendancy of the property of the contract of the property of the property of the property of the property of Gras ondes viejan a le velocided de la luz (3 x 108 m/seg.) y no requie ren de un medio material para propagarse.

Porcentaje de visibilidad de las ondas electromagnéticas par angular THE RESIDENCE AND ADDRESS OF THE PARTY OF TH

to come Plarte Visible and other decreases the first the restaurance of the state of the second state of t

The second secon Loazitudes de ceda* medias

the property of the first of th

Con los infrarrojos" " con los infrarrojos " con l Longitudes de ondas largas

Cos jos Ultravioleta

Longitudes de ondes cortas control or will do do a record of the state of the same of the state o

a) ESPECTRO ELECTROMAGNETICO

the Allenda De to the transfer of the art a part have the company and the contract Las ordas electromagnéticas se clasifican de acuerdo a su longitud :



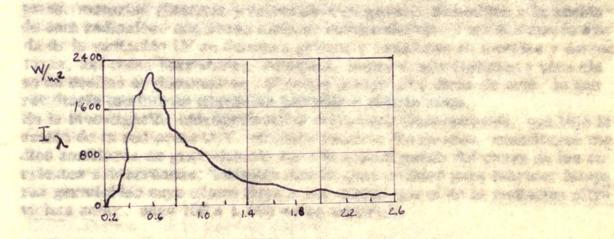
Espectro Electromamérico.

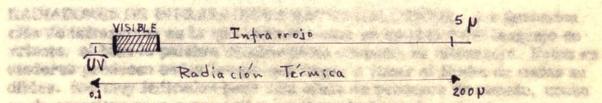
b) ESPECTRO DE RADIACION SOLAR

Es la distribución de la energía solar en función de su longitud de onda, se cono ce como espectro solar, estas variaciones se deben básicamente a la absorción de la atmósfera solar, por el ión negativo de hidrógeno continuo y por las pocas bancas moleculares.

La importancia de obtener la distribución espectral de la radiación solar, es po der determinar la cantidad de energía que se tiene para un rango determinado de longitudes de onda, de aquí la Constante Solar*.

make the second of the second second





Espectro de la radiación solar en función de la longitud de onda expresada en m (1 $m = 10^6 m$). Area bajo la curva le = 1 353 W/m².

particle at the electric stands the disease and he reported the US as earlier and

cientes. La radioción dispersora deserira recorneción recorneción deserviran de la contraction de la c

In the works, performing enday