CURSO ELEMENTAL

DE

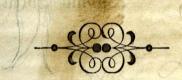
GEOGRAFÍA ASTRONÓMICA,

Física y Política,

Man to a p

D. ANTONIO FORNES,

CATEDRÁTICO DE ESTA ASIGNATURA.



CASTELLON:

IMPRENTA Y LIBRERIA DE ROVIRA HERMANOS.

1869.

CURSO REBERRATAL

AL SEÑOR DON RAMON DE CAMPOAMOR,

. Fisico y Polifica,

Como ofrenda de respetuoso cariño y distinguida consideración,

CATEDRATICO DE ESTA ASIGNATURA.

Antonio Fornes.



CASTELLON:

THE SALE FRANKS OF HOSTER DERINANCE 1869.

CURSO DE GEOGRAFIA.

A los estremos de la linea se les llarga puntos

eeren de foda es

LAS. Lectory of ser cold, car-

tos cu una misma dirección; la cur un un tiene nada de recia; y la quebrada, la que se com-

LECCION PRIMERA.

Nociones preliminares de Geometría.

Geometria, es la ciencia que enseña á resolver los problemas de la estension.

Estension, es la magnitud de una línea, de una superficie, de un volúmen ó cuerpo geométrico.

Pacio limitado por sus dimensiones.

Dimensiones, son las tres propiedades inherentes á todo cuerpo, de ser anchos, largos y profundos, ó de tener longitud, latitud y profundidad. Por consiguiente, todo cuerpo reunirá estas tres dimensiones.

Superficie, es la estension en sola longitud y latitud.

Linea, es la estension en sola su longitud.

A los estremos de la línea se les llama puntos, y carecen de toda estension.

Figura geométrica, es una estension limi-

tada.

LINEAS. — La línea puede ser recta, curva y quebrada: la recta, tiene todos sus puntos en una misma direccion; la curva no tiene nada de recta; y la quebrada, la que se compone de dos ó mas rectas sin formar una sola recta.

Linea vertical, es la que marca un hilo suspendido, en cuyo estremo se coloca un peso.

Linea horizontal, es la perpendicular á la

vertical, ó bien paralela al horizonte.

Lineas paralelas, son dos rectas trazadas en un plano, que nunca se reunen por mas que se prolonguen.

Linea perpendicular, es la que cae sobre otra, sin inclinarse más á un lado que á otro.

Linea oblicua, es la que se inclina más á un lado formando dos ángulos uno agudo y otro obluso.

Division de las superficies. Estas se dividen en planas, curvas y quebradas. Se llama superficie plana, ó simplemente plano, aquella en la cual trazando una recta cualquiera, esta se ajusta perfectamente á toda la superficie; superficie curva, es la que no presenta

porcion ninguna plana; y superficie quebrada, es la compuesta de superficies planas.

Angulo, es la abertura de dos rectas indefinidas, que se encuentran en un punto. A estas rectas se les dá el nombre de lados, y al punto de su contacto, vértice. La magnitud del ángulo depende de su abertura, y no de la mayor ó menor longitud de sus lados.

Se dividen los ángulos en rectos, agudos y obtusos. Recto, es el formado por una línea que cae sobre otra, sin inclinarse más á un lado que á otro. Agudo, es el menor que un recto, y ángulo obtuso es el mayor que un recto.

Triangulo, es una figura terminada por tres líneas ó lados. Por sus lados se dividen los triángulos en equilateros, isóceles y escalenos. Equilátero, es el que tiene sus tres lados iguales; isóceles, el que tiene dos lados iguales; y escaleno, el que tiene los tres lados desiguales.

Con relacion á los ángulos se subdividen en rectángulos, acutángulos y oblusángulos. Damos el nombre de triángulo rectángulo al que tiene un ángulo recto. Acutángulo, al que sus tres ángulos son agudos; y obtusángulo, el que tiene un ángulo obtuso.

Paralelógramo, es un cuadrilátero que tiene sus lados opuestos paralelos. El parale-

lógramo rectángulo es aquel cuyos ángulos son rectos, y el cuadrado es un rectángulo de lados iguales.

CIRCULO. — Gircunferencia, es una línea curva cerrada cuyos puntos están en un plano,

v equidistan del centro.

Circulo, es la porcion de plano limitado por la circunferencia.

Radio, es una recta que desde el centro vá

á terminar en la circunferencia.

Diametro es la recta que pasando por el centro, terminan sus estremos en la circunferencia. El diámetro divide en dos semicirculos la circunferencia.

Cuerda, es la recta que une dos puntos de la circunferencia.

Arco, es una porcion de la circunferencia.

Tangente, es la recta que solo tiene un pun-

to de contacto con la circunferencia.

Para la valuacion de los ángulos, nos valemos del semicírculo graduado, colocando el vértice del ángulo que queremos medir, sobre el centro del semicírculo, y que coincidan la base del instrumento, con uno de los lados del ángulo; el otro lado del ángulo, ó su prolongacion, marcará en la graduacion del semicírculo el valor efectivo del ángulo.

La circunferencia se divide en 360 grados;

cada grado en 60 minutos; cada minuto en 60

segundos, y así secesivamente. The secondos

Elipse, es una figura terminada por una línea curva cerrada, pero que las dos rectas, llamadas ejes mayor y menor, que se cruzan por el centro, son desiguales. Llamamos Focos de la elipse á dos puntos determinados en su eje mayor, cuyas distancias á los estremos del eje menor, son iguales á la mitad del eje mayor.

Exentricidad, es la distancia que hay del

centro a uno de sus focos.

Cono, es un cuerpo que tiene por base un círculo, y curva la restante superficie, terminando en un punto llamado cúspide ó vértice del cono.

Cilindro, se llama el cuerpo producido por un rectángulo que gira al rededor de uno de sus lados.

Esfera, es un cuerpo terminado por una superficie curva, cuyos puntos equidistan todos de uno que se llama centro.

Radios de la esfera, son las rectas tiradas desde el centro á la superficie de la misma.

Diametro, es la recta que pasando por el centro de la esfera, termina por ambos estremos en su superficie.

Eje de la esfera, es la recta ó diámetro so-

bre el cual gira ó puede girar la esfera. A sus

estremos se llaman polos.

Circulos máximos, son aquellos cuyo plano pasa por el centro de la esfera, y círculos menores los que no pasan por el centro.

Zona, es una parte de la esfera comprendi-

da entre dos paralelos.

Casquete esférico, es la parte menor de las dos en que queda dividida la esfera por un pla-

no que no pase por su centro.

Elipsoide ó esferoide, es el cuerpo engendrado por la revolucion de una elipse. Si gira sobre el eje mayor, formará un esferoide prolongado, y si por el menor lo formará aplanado.

LECCION II. Preliminares de Geografia.

Geografia, es la ciencia que tiene por objeto el estudio del globo terrestre.

Se divide en Geografía astronómica, Geogra-

fia física y Geografía política.

Si consideramos la tierra como un planeta, su estudio tiende á determinar las relaciones que la unen á los demás cuerpos celestes, y fija las leyes de sus movimientos: en este caso la llamamos Geografía astronómica ó Cosmografía.

Si prescindiendo de su caracter planetario, estudiamos su estructura esterior, ya en forma y dimensiones, ya dividida en aguas, tierras y admósfera, ya en los fenómenos y metéoros que produce, ya en los seres que la pueblan, se llama Geografía física.

Si estudiamos por fin, en el globo terrestre, lo que es producto de la especie humana, como naciones que ha formado, gobiernos que ha constituido, religiones que sigue, ciencias que posee, etc. etc, la llamamos Geografia

politica.

Subdivisiones de la Geografia. Cada uno de estos aspectos generales, se presta á tan variadas subdivisiones, como variados son los elementos particulares que comprende. En efecto; por la Hidrología marítima y terrestre estudiamos las aguas todas que cubren la mayor parte de la superficie del globo; por la Orografia, las cordilleras con sus ramificaciones: la Corografia nos presenta la division civil mas usual en las naciones; y la Topografia geográfica, nos desarrolla cada localidad respectiva, en la escala suficiente para enterarnos en todos sus pormenores. Si agregamos los nombres de Geografia mercantil, industrial, militar, administrativa, eclesiástica, estadística, balnearia, histórica, etc. etc., que tanto es-

tienden los límites de esta ciencia, y que completa cada una de estas especialidades, comprenderemos el inmenso interés y las infinitas

aplicaciones á que se prestan. La simple enunciacion de estas subdivisiones, acredita tambien, que para hacer su estudio con verdadero fruto, particularmente el de la Cosmografia ó Geografia astronómica, exige conocimientos prévios de bastante profundidad en las ciencias físico-matemáticas y naturales. Por fortuna, la parte elemental, casi rudimentaria, que vamos á exponer de la ciencia geográfica, no hace indispensables conocimientos superiores, naturalmente agenos á la edad de los niños para quien se escribe.

Ciencias auxiliares de la Geografia, Aunque la Geografia tiene como ciencia límites fijos, determinados y propios, necesita como todas las otras ciencias, del auxilio y cooperacion de algunas determinadas, para su claridad, desarrollo y utilidad. De la Estadistica, toma los preciosos datos que ella le suministra para el número, cantidad de productos del suelo, etc... De las ciencias físicas la esplicacion de los meteoros, y demas fenómenos que la geografía hace propios. De las Matemáticas, Geología etc. etc. variados é interesantes conocimientos, que aclaran y determinan las cuestiones más difíciles de la cosmografía y

geografía física.

Utilidad de la Geografia. La importancia que le atribuyen los gobiernos todos de la culta Europa, declarando su estudio fundamental. como la lectura y escritura; su empeño en ampliarlo y facilitarlo como base para los hombres consagrados al comercio, á la política, á las ciencias, á las profesiones todas sociales; la aplicacion incesante de sus conocimientos hoy en el estado del mundo y de nuestra patria; y sobre todo, la influencia, poderío y riqueza que han adquirido las naciones que se han consagrado á su estudio con mayor empeño, nos prueba la utilidad de la Geografía.

Geografía astronómica.

IDEA GENERAL DE LA BÓVEDA CELESTE. — Universo, es el conjunto de seres que pueblan el espacio infinito. Este espacio que comunmente distinguimos con el nombre de cielo, lo vemos ocupado por puntos luminosos, más ó menos brillantes, que llamamos ástros, ó cuerpos celestes.

Al examinar estos cuerpos, notamos que todos ellos se mueven de Este á Oeste, dando una vuelta completa en 24 horas, para volver a reproducir su movimiento, con idénticas condiciones, los más, en los dias sucesivos. Por la observacion cuidadosa de estos movimientos, notarémos, que los más conservan siempre con relacion al conjunto de ellos, una posicion igual permanente, y como fija; mientras unos pocos, la cambian y alteran mudando de lugar y puesto. Apesar de que estos movimientos no son más que aparentes, se han dividido por esta causa todos los cuerpos celestes, en fijos y errantes o estrellas y planetas.

ESTRELLAS. — Segun lo dicho, las estrellas, son cuerpos celestes, que conservan al parecer siempre la misma situacion relativa; luminosos por sí mismos; pues á tener luz reflejada, era imposible los viésemos por su enor-

me distancia de nosotros.

Se clasifican por su brillo y tamaño aparentes en diez y seis magnitudes, distinguiendo nosotros á la simple vista hasta las de 6.ª magnitud; necesitando para poder apreciar las diez restantes, de buenos telescopios; de ahí el llamarlas telescópicas.

Número. El número de las estrellas es desconocido; las que se descubren, varian segun el poder del instrumento que empleamos para distinguirlas. Con la simple vista, apenas alcanzamos á contar, entre ambos hemisferios, cinco mil; pero el telescopio, ha puesto al alcance del hombre, más de cien millones.

Distancia. La distancia de las estrellas, no ha podido calcularse con la precision que debe satisfacer á la ciencia: solo podemos asegurar, que la más inmediata á nosotros, está algo y aun mucho más, de doscientas mil veces mas

lejos que el Sol.

Clases. Las hay dobles, triples y agrupadas, con movimientos y giros caprichosos sobre ellas mismas. Están además las nebulosas que en número inmenso y como nubes blanquecinas, ocupan espacios estensos del cielo. El telescopio distingue en esos espacios, infinidad de puntitos brillantes, á manera de estrellas; pero á la simple vista, solo aparecen las nebulosas, como ráfagas pálidamente luminosas, distinguiéndose por su estension y por ser perfectamente conocida de todos, la llamada Via láctea ó camino de Santiago.

Las estrellas, se dividen además en constantes, periódicas y variables. Las primeras se nos presentan siempre iguales, sin alteracion visible, ni en su luz, ni en su aparicion. Las periódicas, por el contrario, aparecen y desaparecen en periodos determinados, algunos de los cuales nos son perfectamente conocidos. En las variables, ignoramos completamente

cuando volverán á aparecer de nuevo, porque han desaparecido algunas, y porque se nos han

presentado otras, que no esperábamos.

Luz. La luz de las estrellas, por lo general, presentan un tinte blanquecino, aunque se distinguen á cada paso algunas, con variedad notable de colores. Se ha dicho, y con demostraciones seguras, que la luz de la estrella mas inmediata á nosotros, tarda mas de tres años en llegarnos; y muchos miles de años, la luz de las más distantes entre las conocidas.

Constelaciones. Distribuidas las estrellas por el cielo en un bellísimo desorden, al parecer, para determinar su situacion respectiva, hémos considerado dividida la hóveda celeste en espacios, abarcando cada uno de estos, un número más ó menos considerable de estrellas, y llamando á cada uno de estos, constelacion, asterismo ó provincia celeste. Ciento veinte constelaciones conocemos formadas con 70,000 estrellas, pero las más conocidas son las del Zodiaco, llamadas Aries, Tauro, Géminis, Cáncer, Leo, Virgo, Libra, Scorpio, Sagitarius, Cáper, Aquarius, Piseis.

Las letras del alfabeto griego, distinguen cada estrella particular, dentro de su constela-

cion respectiva.

En fin, en el estudio de esta clase de cuer-

pos celestes, hemos de fijar especialmente nuestra atencion, en la estrella llamada Polar, porque con ella y por ella, se determina facilmente el polo Norte.

ESTRELLA POLAR, SU DETERMINACION. -Si en una noche serena, nos situamos frente al Este, ó punto por donde nace el Sol, notarémos sobre nuestra izquierda, y á una altura variable, segun la hora y latitud geografica, una hermosa constelacion llamada Ursa mayor y compuesta de cuatro estrellas de 2.ª magnitud, que forman casi un rectángulo, y de otras tres, que para el vulgo, figura como la lanza de un carro, con cuyo nombre y con el de siete cabrillas, distingue dicha constelacion. La estrella Polar, quedará determinada tan solo con prolongar en forma de un grande arco, la línea que une las dos estrellas, que forman la parte trasera del carro, y á una distancia, poco mayor que la que media entre las dos de la misma constelacion mas lejanas, se encontrará con la Polar, que es la estrella última, de la cola de otra constelacion menor, y menos visible, aunque diversamente situada, pero semejante en todo, llamada Ursa minor. El Polo del mundo está 1º 36' de la Polar.

Por fiu, la opinion generalizada de que las estrellas son como soles aislados en el centro

del espacio, y centro de sistemas planetarios especiales, parece aceptable; como tambien la de atribuirles y reconocerles, los dos movimientos de rotacion y traslacion, que vemos poseen, cuantos cuerpos celestes podemos dominar.

Planetas.

PLANETAS. Los planetas son astros, unos esféricos, otros esferoidales, opacos y que giran al rededor del Sol, de Occidente á Oriente, describiendo en su marcha órbitas poco exéntricas.

Division. Se dividen los planetas en primarios y secundarios. Los primarios son los que giran inmediatamente al rededor del Sol; y los secundarios, conocidos mas bien con el nombre de lunas ó satélites, son los que giran al rededor de algun planeta primario.

Se clasifican tambien, en aparentes y telescópicos. Los primeros, se distinguen á la simple vista, y su conocimiento data desde la más remota antigüedad; y son Mercurio, Venus, Marte, Júpiter y Saturno. Los segundos, solo se ven por medio del telescopio, y son, los asteroides, cuyo número no baja de ciento. Hay que añadir, además dos hermosos planetas, descubiertos; Urano, en 1781, y Neptuno, en 1846.

Se dividen tambien, en inferiores y superiores. Llamamos inferiores, á los planetas cuyas órbitas están comprendidas y abarcadas por la de la tierra; y son Mercurio y Venus. Distinguimos con el nombre de superiores, á todos los restantes.

Figura. Los planetas unos son esféricos, otros esferoidales; es decir, aplanados por sus

polos.

Número de los planetas. Limitado á seis el número de planetas conocidos en la antigüedad, hoy pasan de ciento, á causa de los muchos asteroides que de dia en dia van apareciendo.

Prescindamos de estos últimos, por su pequeñéz, y por su cualidad de telescópicos, y demos á conocer los restantes, enumerándolos, segun el órden de su inmediacion al Sol.

IDEA ESPECIAL DE LOS PLANETAS. — Mercurio, planeta apenas visible, por andar envuelto entre los resplandores solares, á causa de su gran proximidad al Sol. Segun las últimas observaciones, es probable que carece de admósfera. Su elongacion ó alejamiento del Sol nunca exede de 30°.

Venus, brillante y aun esplendente planeta,

2

conocido con el nombre vulgar de estrella matutina y vespertina; Lucifer, Vésper, lucero del alba etc, distinguiéndose aun á la simple vista, algunas veces en mitad del dia. Por su volúmen, densidad, aspecto, admósfera y movimiento, guarda una gran analogia con el globo terrestre.

La tierra, planeta importantísimo, por ser nuestra morada, y del que daremos en las lec-

ciones sucesivas alguna idea.

Marte, de luz rogiza, cualidad que lo distingue de los demás. Se ha dicho, que en sus polos, aparecen como en los de la tierra, inmensas moles de hielo, cuya refraccion, prueba que está dotado de una admósfera análoga á la nuestra.

Júpiter, el monarca de los planetas conocidos, por su enorme tamaño, su luz, la importancia de sus cuatro satélites, su grandísimo aplanamiento, y por las fajas particulares que se distinguen en su admósfera.

Saturno, de luz cenicienta y adornado de un anillo doble que le circunda por su ecuador,

ademas de sus ocho satélites.

Urano, de luz nebulosa, casi globular en su figura, de escasa admósfera, y segun otros nula, con seis satélites bien comprobados, y dos dudosos.

Neptuno, poco conocido todavia, de luz verdoso azuluda débil, con dos satélites; el uno de ellos perfectamente comprobado, el otro no tanto, ni mucho menos, apesar de la confianza que nos inspiran D'Arrest y Tietjen.

Los asteroides, son planetas de dimensienes tan exignas, que los mayores Palas y Vesta, no exeden de cincuenta millas de diámetro, habiendo algunos de seis y de menos. Sus órbitas campean entre Marte y Júpiter. Su aspecto anguloso é irregular, y la separacion ó deviacion en su marcha del plano de la Ecliptica, y aun más que todo, en el embrollado laberinto de sus órbitas, verles pasar á todos por un punto próximo, se ha sospechado, que tales planetas, son pequeños fracmentos de alguno grande que debió existir entre Marte y Júpiter, y que ya vaticinó con tanta anticipacion el inmortal Keplero.

La tabla siguiente completa el estudio de

los planetas.

TABLA.

Nombres de los Planetas.	Distancia media al Sol.	tomando la tierra	Tiempo en que recorren sus órbitas en años, dias y horas.	horas y	Angulo con la Eclíptica
Mercurio .	0,38709	0,060	0,a 87 d 23 h	24h 5'	7, 0'
Venus	0,72333	0,956	0,a 224 d 16 h		
La Tierra.	1,00000	1,000	1,a , 6h		[0, 0]
Marte		0,138	1,a 321 d 17 h	24h31	0,51
Asteroides	Company of the Compan	, n	是名三 » 是且目	» .	2.
Jápiter	5,20277	1421,000	11,a 314 d 20 h	9h56'	10, 19
Saturno		734,000	29,a 166 d 23 h		
	19,18273	82,000	84,a 5 d 19 h	Pa	0,46
	30,03628	105,000	164,a 225 d 17 h		1°, 47'

20

LECCION V. Report of the control of

colling of Salelites y Cometas. Clark to the colling of the Salelites y Cometas.

Satélites. Llamamos satélites ó planetas secundarios, y tambien lunas, á los que giran al rededor de los primarios ó principales.

Número. Ya sabemos que la Tierra tiene

Número. Ya sabemos que la Tierra tiene un satélite, que es la Luna: Júpiter, tiene cuatro: Saturno, ocho: Urano ocho; y Neptuno, cuando menos uno.

Particularidades de su movimiento. Escepto la Luna, todos son telescópicos, aunque todos como ella, tienen, ó lo suponemos, el mismo isocronismo de sus movimientos; es decir, que mientras dan una vuelta de rotacion, efectuan una de traslacion en torno del planeta principal. Sinembargo, una exepcion bien original por cierto, podemos citar de los satélites de Urano, en lo perteneciente á su movimiento de traslacion, y es, que caminan, al describir su órbita, de Oriente á Occidente, en palmaria oposicion á la ley general de los cuerpos celestes, que marchan de Occidente á Oriente.

Anillo de Saturno. Otra novedad se observa en el planeta Saturno, que además de los ocho satélites que le circundan, tiene un anillo circular que le rodea, formado de una porcion de fajas concéntricas, y paralelas todas al ecuador del planeta. Estas fajas, que en su conjunto y aspecto, forman el mencionado anillo, giran al rededor de Saturno, presentando notablemente iluminada la parte interna del anillo, quizá por la luz que recibe de la reverberacion del planeta, cuando la banda esterior se nos presenta con luz, un tanto amortiguada y cenicienta.

COMETAS. Llamamos Cometas á ciertos astros de nuestro sistema solar, grandemente exéntricos, de poca densidad, aunque de gran volúmen y estraño aspecto; solo visibles, cuando recorren de sus órbitas, exesivamente prolongadas, aquella parte que está más próxima al Sol.

Movimientos de los Cometas. Los movimientos de los Cometas, son tan variados y estraños, como las formas que nos presentan: ya marchan en órbitas elípticas, ya parabólicas; ya vienen de un punto del espacio, ya del opuesto, moviéndose en todas direcciones, y recorriendo sus órbitas por planos más variados todavia.

Su origen y naturaleza. Nos es desconocido su origen, y casi estamos lo mismo en cuanto á su naturaleza. Vemos tan solo que se distinguen en ellos, por lo general, el núcleo

ó punto céntrico luminoso, y la nebulosidad que le rodea, llamada cabellera. A los regueros luminosos, más ó menos estensos que les

preceden ó siguen, se les llama colas.

Número. Su número es muy considerable; y aunque tenemos por evidente que todos deben ser periódicos, en su aparicion, solo se han conquistado este nombre, los llamados Enke, Vico, Darrest, Brorsen, Biela, Faye, Halley y una media docena mas, no bastante estudiados. Los restantes, que pasan de setecientos catalogados, y miles desconocidos, ignoramos completamente cuando volverán á sernos visibles. Estos cuerpos, son de tan escasa densidad, que trasparentan las estrellas, y su núcleo mismo no tiene aspecto alguno de solidéz.

Opiniones sobre los Cometas. La escasa densidad de los mismos y las demás observaciones astronómicas, hacen poco temible un choque con la tierra, que las opiniones vulgares presentan como inminente. El mismo desprecio debe merecer la suposicion de otros que han sostenido, que de la aproximacion é influencia de los cometas, dependían las grandes variaciones admosféricas. Esta opinion pudo tener fundamento, cuando se reputaban los cometas, simples meteoros, es decir, fenómenos puramente admosféricos; hoy reconocidos co-

mo astros perfectos, sujetos á las leyes generales de los demás, debe desaparecer esa opinion, como la otra, más necia todavía, tan generalizada antiguamente, y hoy tambien, aunque no tanto, que atribuye á la aparicion de un cometa, desgracias públicas, guerras, pestes, hambres y cuantas calamidades pudieran soñar imaginaciones medrosas, al aspecto magnifico y nuevo de un gran cometa, armado con su terrible y espantable cola. Hoy, este temor seria tan solo perdonable en personas destituidas de toda instruccion.

AEREÓLITOS. Llamamos aereólitos, á unas piedras negruzcas, que en forma de globos de fuego, caen sobre la tierra, estallando á grande altura, y llegando al suelo con una temperatura elevadísima.

En su composicion, entra generalmente dominando el azufre y el hierro, formando una especie de pirita, vitrificada y lustrosa, que ca-

racteriza los más de estos cuerpos.

Su origen. Su origen es descenocido; tan solo convienen los astrónomos, atendida su composicion química, que no son meteóricos; es decir, formados en nuestra admosfera. Su notable peso específico, contraría la opinion de aquellos que los creen producto de nuestros volcanes, por la falta de fuerza impelente, á

tan enormes distancias, como sería necesaria. Mas aceptable sería la opinion de los que los hacen venir de los volcanes de la Luna, si esta señora los que tiene, no estuviesen, como lo están, estintos. Por lo dicho, no nos queda más recurso, que atenernos á la opinion, que supone á los aereólitos, fragmentos planetarios, que al girar al rededor del sol, tocan en la esfera de atraccion terrestre, concluyendo por caer en nuestro planeta.—Los ejemplares de estos cuerpos, abundan en los museos principales de Europa.

El gabinete de Historia Natural de Madrid posee algunos, y no es el más despreciable el que se mandó hace cinco años del Instituto de Murcia, por el sabio y celoso naturalista Don Angel Guirao, Director de aquella escuela.

Estrellas fugaces. Son aquellas ráfagas luminosas que en noches serenas del estio ú otoño, vemos cruzar el espacio, para apagarse inmediatamente sin ruido alguno. El local de sus danzas, es el límite de nuestra admósfera; y en las noches de baile, como en la del 12 al 13 de Noviembre de 1866, se ven cruzar el espacio muchos miles de estos cuerpos, tan inofensivos como brillantes.

Bólipos. Damos el nombre de bólidos, à las mismas fugaces, cuando su tamaño y bri-

llantéz son muy grandes; su duracion á la vista casi dupla, y dejando en su marcha un reguero luminoso, se rompen, al fin, en numerosos fracmentos brillantes, ya silenciosa, ya con

más ó menos fuerte esplosion.

rofficers lu-

Origen. El origen de estos y de las fugaces, parece debe ser idéntico al de los aereólitos; con la diferencia, que aquellos se inflaman al tocar las capas superiores de nuestra admósfera, cruzándola con tal velocidad, que hacen sospechar, vienen impulsadas por una fuerza de proyeccion, que no puede darles la simple atraccion terrestre.

Su periodo de revolucion es desconocido.

mod alast leccion VI.

Del Sol y la Luna.

EL Sol. El Sol es un cuerpo esférico, luminoso por sí mismo, y con bastantes condiciones para equipararlo á las estrellas fijas.

Movimientos. Están reconocidos en el sol los dos movimientos peculiares de todo cuerpo celeste, el de rotacion y el de traslacion. El de rotacion sobre su eje lo verifica en 25 dias y 12 horas, segun acreditan sus manchas. El de traslacion lo verifica hácia la constelacion de Hércules, al menos, segun Herschel, mar-

1,400,000

cha hácia dicha constelacion. Ignoramos si la linea de marcha que describe es un pequeño balanceo, ó bien la vuelta eterna y magestriosa sobre una órbita desconocida, y al rededor de una mole inmensa de materia cósmica, ó astro colosal, más desconocido todavía.

Magnitud del Sol. Su diámetro, es 112 veces mayor que el terrestre. Sinembargo, la apariencia de su grandeza, varia segun la distancia que se encuentra de la tierra, en cada uno de los solsticios; y segun su mayor altura sobre el horizonte, debido á la refraccion de sus rayos al cruzar nuestra admósfera.

Superficie. La del sol es 12,500 veces la terrestre; y su volúmen, un millon y cuatro-

cientas mil veces mayor.

Distancia del Sol. Nos separa del sol una distancia media de doce mil diámetros terrestres, que hacen cerca de quince millones y medio de miriámetros.

Temperatura. La temperatura media de los rayos solares, se ha calculado que no baja

de 1200 grados centigrados.

Naturaleza del Sol. Apesar de los estudios profundos de los primeros astrónomos, la divergencia y contradiccion de sus opiniones, sobre la naturaleza del sol, nos convence que nada se sabe de positivo. El Padre Sechi, Di-

rector del observatorio del Colegio Romano, sienta la opinion, de que el sol, le forma un nucleo oscuro en ignicion, envuelto en una admósfera luminosa, y recubierta esta, por

otra perfectamente diáfana.

El frances Mr. Faye, cree, que es un globo gascoso, que por su alta temperatura, es luminoso; pero que al resfriarse, quedará trasformado en un cuerpo opaco. Otros opinan, y son los más, que la masa del Sol es opaca; pero que envuelto por la fotósfera, ó admósfera luminosa, nos aparece del modo que hoy le vemos.

LA LUNA. La Luna es un satélite o planeta secundario, que describiendo una curva elíptica, acompaña á la tierra que está en uno

de sus focos.

Su figura. La luna se nos presenta en su conjunto casi esférica; apesar de tener algo más abultada la parte que mira hácia nosotros. Es cuerpo opaco, y por lo mismo ni recibe, ni nos comunica más luz que la que refleja del Sol.

Todo el disco de la Luna está sembrado de cavidades y prominencias tan elevadas algunas, como los picachos más culminantes de

la Península de noissiberinos y himegras

Magnitud, El diámetro de la Luna tiene seiscientas y cuatro leguas: Su distancia me-

dia de la tierra, casi llega á setenta mil; y su volúmen es cincuenta veces menor que el de

nuestro globo.

PARTICULARIDADES DE LA LUNA. La Luna carece de admósfera: nos lo hace creer, la observacion de ver pasar directa y sin deviacion, los rayos de luz tangentes á su disco, que nos vienen de los otros cuerpos celestes.

Decimos que la Luna está en su apogeo, cuando se halla á mayor distancia nuestra; y en su perigeo, cuando se halla más próxima.

El plano de la órbita lunar hace con el plano de la eclíptica ú órbita terrestre, un ángulo de

5° 8' 49".

Movimientos. La Luna tiene varios movimientos: 1,° el de rotacion que lo termina en 27 dias, 7 horas, 43' 12".—2.° El de revolucion al rededor de la tierra, que lo verifica exactamente en igual periodo.—3.° El de trastacion, en 29 dias, 12 horas, 44' y 2" que emplea en recorrer sus fases, y volver respecto del Sol y la tierra, á la misma situación que se encontraba.—Y 4.° el de tibración que no es mas que un pequeño balanceo que tiene la Luna, por el cual nos descubre una parte pequeña, ya por uno, ya por otro estremo del limbo lunar.

Además de estos movimientos, aunque con-

fundidos con ellos, tiene el de dependencia, que en un año, la obliga la tierra á seguirla en su marcha de traslacion al rededor del Sol, notando, que mientras la tierra completa esta sola revolucion anual, la Luna recorre trece veces y media la suya.

Aclaraciones. La rotacion de la tierra, basta y sobra para esplicar cómo la Luna y los demás astros parecen dar una vuelta en rede-

dor nuestro en 24 horas.

Además de este movimiento, que no es mas que aparente, la Luna tiene en realidad, como la tierra, un movimiento propio de rotacion y otro de revolucion. Ya hemos notado el isocronismo de estos movimientos; es decir, su perfecta igualdad periódica, como ley general de todos los satélites. De ahí proviene el presentarnos siempre la Luna una misma faz, ó emisferio, siéndonos invisible la opuesta, con escepcion de sus bordes, gracias á la libracion. La causa de tal particularidad se esplica por el mayor abultamiento del disco lunar que vemos, respecto del opuesto, y por lo que dehe egercer la tierra, preserentemente, su poderosa atraccion sobre la faz más abultada y prominente. De la combinacion de estos movimientos distintos se originan las fases de la Luna. FASES DE LA LUNA. Cuatro fases principales

marcamos en la Luna: Novilunio, Cuarto creciente, Ptenilunio y Cuarto menguante. El primero y el tercero se llaman Syzigias: el segundo y el cuarto cuadraturas.

Teoria de las fases. No siendo las fases de la Luna otra cosa que los variados aspectos que nos presenta este astro, en los diversos periodos de su curso, á su probable y racional esplicacion, llamamos teoria de las fases.

Colocada la Luna precisamente entre la tierra y el Sol, como sucede en el Novilunio, al recibir los rayos solares, quedará iluminada la parte opuesta á la tierra, y oscura completamente la que á nosotros mira; por lo cual, y por nacer con el Sol no la percibimos; entonces de-cimos que está en Novilunio. Siguiendo la Luna por su órbita, como sigue en los dias sucesivos, al cuarto dia, contado desde el Novilunio, reaparece por Occidente á la caida de la tarde, en forma de un pequeño segmento luminoso, que en los restantes, hasta el sétimo, vá agrandándose so luz y presentándonos este dia la mitad de su disco iluminado, que llamames entonces cuarto creciente ó primer cuarto. En los dias sucesivos, como la Luna no cesa de adelantar en su órbita, tambien en la misma proporcion, aumenta la iluminacion de su disco, hasta aparecer este completamente iluminado; y aquella,

recorrida en su mitad siete ú ocho dias despues del primer cuarto; á lo que llamamos Plenilunio ó Luna llena. Del mismo modo, y en la misma proporcion que hemos visto aumentar la intensidad de la luz, é iluminacion del disco lunar, en los dos cuartos crecientes, le vemos disminuir en los menguantes. Siete dias despues del Plenilunio, habiendo recorrido la Luna otra cuarta parte de su órbita, su parte iluminada ha quedado reducida á la mitad de su disco, llamando á esta fase, Cuarto menquante ó segundo cuarto. Terminando cerca de ocho dias despues la Luna su revolucion, volviéndose á situar en conjuncion con la tierra y el Sol, está otra vez en Novilunio, para seguir reproduciendo nueva y periódicamente las mismas fases. had no more onto a refute on you

En la esposicion geográfica de la Luna, hay que notar una porcion de particularidades que completan su estudio. 1.º La Luna en el Novilunio nace con el Sol; y en el Plenilunio nace cuando aquel se pone. 2.º En creciente de Luna los cuernos ó puntas miran á Oriente, y en menguante á Occidente. 3.º La opinion vulgar, que concede á la luna una grande influencia en los productos y operaciones agrícolas, no parece tan descabellada desde que sabemos que su luz nos comunica una cantidad de calor bas-

tante regular, y por lo mismo bastante digno de tomarlo en cuenta. 4.º La Luna retrasa cada

dia 49' su salida, etc.

Eclipses. Eclipse es la desaparicion total ó parcial de la luz de un astro. Los movimientos tan variados de los cuerpos celestes, y sus diversas situaciones, producen los eclipses. Siendo el Sol luminoso por sí mismo, de hecho no puede ser eclipsado; pero interponiéndose la Luna entre él y la tierra, dejamos de verle; y á esto llamamos eclipse de Sol.

Este tan solo puede verificarse en luna nueva, y no en todas, sino cuando este satélite se halla en uno de sus nodos ó próximo

á él.

Su causa, es la interposicion de un astro cualquiera entre el sol y el astro eclipsado. Habrá eclipse de Luna, cuando el globo terrestre se interpone entre aquella y el sol; y habrá eclipse de Sol, cuando la Luna interpuesta entre nosotros y el Sol, impide que veamos al Sol que quedará eclipsado.

Division. Los celipses se dividen en totales, parciales y anulares. Son totales cuando desaparece todo el Sol. Para que esto suceda, es indispensable que coincidan las siguientes circunstancias: 1.º que la Luna se halle en uno de sus nodos; 2.º y en su perigeo: 3.º y el

3

Sol en su apogeo; y 4.º que se unan sus centros por una recta. Serán parciales los eclipses de Sol, cuando tan solo una parte de su disco sea cubierto por la Luna; y por fin, los llamamos anulares, cuando oculto el centro del Sol, deja ver su borde luminoso en forma de anillo.

Los eclipses de Luna se verifican precisamente en el Plenilunio, y con idénticas cir-

cunstancias á los del Sol.

Estos eclipses son tambien totales y parciales. Totales, cuando la Luna queda enteramente entre la sombra de la tierra oculta y velada. Parciales, son los eclipses lunares cuando esta sombra no oscurece, sinó una pequeña parte del disco lunar. El eclipse de Luna nunca puede ser anular como el del Sol, porque la sombra terrestre siempre es mayor á cualquier distancia que se encuentre la Luna que el disco de esta; de ahí la imposibilidad de su eclipse anular.

Para apreciar debidamente la parte oscurecida de Sol ó de Luna, se han convenido los astrónomos en dividir sus discos en doce zonas iguales, llamadas dijitos ó bien en décimas, centésimas y milésimas, del diámetro del

occupation civet 1.2 que la Concesa brille a

astro.

LECCION VII. De la Tierra.

LA TIERRA, es un esferoide aplanado por sus polos, (que son los estremos de su eje) y elevado por su ecuador. Como planeta, es el tercero en el órden de inmediacion al Sol, y

opaco como los demás.

MAGNITUD. El didmetro de nuestro globo es de doce mil setecientos treinta y dos kilometros; su circunferencia por el Ecuador, 40,076; y su superficie, de cerca de 570 millones de Kilómetros cuadrados. La diferencia de sus ejes, ecuatorial y polar, 42 Kilómetros. Lo que prueba, que el aplanamien-

to del esferoide terrestre, es tan solo de $\frac{1}{294}$

Por fin, la circunferencia del globo, minuciosamente determinada, ha prestado á las medidas un patron inalterable, que es el metro,

parte alícuota, equivalente á 40.000,000,

del meridiano que pasa por París.

MOVIMIENTOS. La tierra tiene los dos movimientos de rotacion y traslacion comunes á todos los planetas y ambos en la direccion de Occidente a Oriente. En el movimiento de rotacion sobre su eje, emplea la tierra 23 horas, 56' 4": y en el de trastacion al rededor del Sol que al marchar describe una órbita elíptica que distinguimos con el nombre especial de ecliptica, 365 dias, 6 horas, 9' y 12".

Figura de la tierra. Es la que hemos ennunciado; es decir, un esferoide aplanado por sus polos y un poco levantado por su ecua-

dor.

Demostracion. Observaciones sucesivas desde los tiempos primitivos del hombre, han ido conduciendo la demostracion de la verdadera figura de la tierra al estado de evidencia en que hoy la hemos determinado. En efecto: 1.º es casi globular la tierra, porque á no serlo, era imposible la casi perfecta regularidad que observamos en la sucesion de los dias y las noches. 2.º Porque al alejarse de la costa las embarcaciones, no las veríamos que ocultan gradual y sucesivamente su casco ó partes inferiores, despues las medias, y por fin las más culminantes del buque. Lo mismo decimos al acercarse á la playa, aunque en órden inverso. 3.º Serian inconcebibles los viages de circunsnavegacion con la marcha segura directa y matemática á puntos últramarinos y regiones un tanto remotas. 4.º El cono de sombra circular que proyecta la tierra en el disco de

la luna en los eclipses, comprueba su figura

globular de un modo indudable.

Sinembargo de lo dicho, la demostracion de la figura de nuestro globo, no quedaba resuelta tan satisfactoriamente como fuera de desear; y al efecto, para completarla, la fisica hermanada con la astronomia, ha determinado por medio del péndulo y de cálculos de una precision admirable, que la tierra es un esferoide aplanado 42 kilómetros por el eje de sus polos más que por el ecuador; aplanamiento, que en el gran volúmen terrestre, apenas se hace notar, y mucho menos en los globos artificiales que la Geografía emplea en la enseñanza.

La desigualdad de la superficie terrestre, apesar de la notable estension y altura de muchas cordilleras, no altera sensiblemente el conjunto de su figura, porque son casi nulas comparativamente con la enorme magnitud terrestre; son como las rugosidades ó granulencias de una naranja relativamente á su conjunto

ó volúmen.

Ampliacion sobre el movimiento terrestre. Sistemas. Las diferentes opiniones de todos los siglos, sobre los movimientos planetarios, y más especialmente sobre los del sol y la tierra, parecen en su mayor parte contrariar los dos que en el presente tratado y en todas las geografías modernas, se atribuyen la tierra, llamados de rotación y traslación. Negaron redondamente que la tierra tuviese movimiento alguno, y esta opinion que parece tan natural á la observación comun, y tan en armonia con el texto escrito de los libros santos, ha seducido y arrastrado á no pocos astrónomos por muchos siglos; y aun podemos asegurar que es la opinion reinante entre las personas iliteratas de nuestros dias. Semejante contradicción, entre la ciencia antigua y moderna, ha dado origen á los tres sistemas astronómicos tan distintos sobre esta gran cuestion, que son los siguientes:

son los siguientes:

Sistemas. 1.º de Tolomeo. Este sabio, que florecia á principios del siglo segundo de la Iglesia, en Pelusio, ciudad del Egipto, sostuvo que la tierra estaba inmovil en el centro del universo, y que todos los astros, absolutamente todos, en el espacio de veinte y cuatro horas, marchando de Oriente á Poniente, y describiendo órbitas circulares, daban una vuelta en derredor de ella. 2.º El de Gopérnico. Este astrónomo, natural de Thorn, en Prusia, en una obra que dedicó al Papa Paulo tercero en 1530, sostenia, que el Sol se halla en el centro de nuestro sistema planetario; y que la tierra y demás planetas giran al rededor

de el Sol. 3.º El de Ticho Brahe, astrónomo danés, que con objeto de armonizar los dos sistemas anteriores, aseguró, que la tierra permanecia inmovil, y que en torno suyo giraban la Luna y el Sol, á la vez que en torno de este lo hacian los demás planetas. Este sistema, que conservaba todas las dificultades del de Tolomeo, ha sido completamente rechazado, adoptándose el de Copérnico, modificado por Kepler

y Neuton.

El sistema copernicano, dá á la tierra dos movimientos, uno de rotacion y otro de trastacion. El primero, como hemos dicho, lo verifica en 24 horas, sidéreas, de Occidente á Oriente; aunque nos parezca á la simple vista completamente falso, es hoy dia reconocido como verdadero, por todos los principales sabios de Europa. Si aceptáramos en suposicion nada más el de Tolomeo, veríamos el absurdo que deducíamos, de admitir la espantosa velocidad que habrian de tomar las estrellas, si las obligábamos á recorrer en 24 horas la órbita que tendrian que describir. - 2.º Porque segun las leyes físicas, es imposible que la tierra, cuerpo escesivamente pequeño, pueda egercer la atracción necesaria para obligar á otros inmensamente mayores, y á distancias incomensurables, á recorrer órbitas más incomensurables todavia, en tan corto tiempo. Y 3.º porque hoy, con el péndulo de Mr. Foucault, se prueba de un modo incontestable, la rotacion de la tierra, y la verdad del sistema Copernicano.

LECCION VIII.

Consecuencias de los movimientos terrestres.

DIA Y NOCHE. Del movimiento de rotacion se originan el dia y la noche. Llamamos dia, en su acepcion mas general, al tiempo que la tierra emplea en dar una vuelta sobre su eje. Este periodo se divide en dos secciones, una diurna y otra nocturna; esdecir, dia y noche. Tomado el dia en esta acepcion limitada, se concreta al tiempo que el Sol está sobre nuestro horizonte; y noche, al periodo de tiempo que el Sol alumbra el hemisferio opuesto, al que nos encontramos.

El dia comun, que es el que acabamos de difinir, varia continuamente de duracion, por no cortar el círculo de iluminacion perpendicularmente al ecuador, sino de un modo oblicuo; y esta variacion, será más notable, cuanto más lejanos nos encontremos de dicha equinoxial ó ecuador. El dia Solar, es el tiempo

que el Sol tarda en pasar dos veces por el mismo meridiano.

Este periodo se divide en 24 horas, subdividiéndose cada hora en 60 minutos; cada minuto en 60"; etc. La duracion del dia Solar, no es la misma todo el año. De aquí la diferencia de los relojes con los cuadrantes solares, marcando estos el tiempo verdadero; y los relojes el medio. A su diferencia llamamos ecuacion de tiempo, llegando á veces á 16 minutos. La causa de este fenómeno consiste en la mayor rapidéz que toma la tierra al recorrer la parte de su órbita más próxima al Sol. Sinembargo, cuatro veces al año hay acuerdo entre los cuadrantes, y los relojes, y son: 12 Febrero, 15 de Mayo, 27 de Julio, y 3 de Noviembre.

Dia sidéreo, es el tiempo que una estrella tarda en pasar dos veces por el meridiano. Dura 23 horas, 56', 4"; es decir, 3' y 56' más pequeño que el solar de 24 horas.

El 2.º movimiento terrestre es el de traslacion, y lo termina en 365 dias, 5 horas, 48',

45", llamado año trópico.

El diámetro de la órbita que describe la tierra en este movimiento, llega á 30'700,000 miriámetros, con una velocidad media de 7 leguas por segundo. Estaciones. Del movimiento de traslacion provienen las estaciones, que son el tiempo que tarda la tierra en recorrer cada cuarta parte

que su órbita.

TEORIA DE LAS ESTACIONES. Sabemos que la tierra describe en su marcha al rededor del Sol, una elipse, uno de cuyos focos ocupa este luminoso astro, que naturalmente se encontrará más ó menos distante de él, segun el punto que ocupe de la misma órbita. El mínimo de esta distancia al Sol, se llama perihelio, y el máximo afelio. Así el 22 de Diciembre, la tierra vecina á su perihelio, recibe directamente, sobre el trópico de Capricornio, los rayos solares, mientras los que habitamos de la parte de acá del trópico Cáncer, recibiéndolos más oblicuamente, y siendo muy pequeño el arco diurno, pero aparente que describe el Sol sobre nuestro horizonte, hemos de esperimentar entonces el dia más corto, y la noche mas larga del año; y por consiguiente, empieza entonces para nosotros el invierno. Esta fria estacion se prolonga hasta haber recorrido nuestro planeta una cuarta parte de su órbita, que por la posicion que sigue conservando su eje, y por hallarse en el punto de su intersecion del ecuador, y la eclíptica, quedan ambos hemisferios igualmente iluminados por el sol, los dias

y las noches iguales, y la estacion media y templada que llamamos equinoxio de primavera,

(21 de Marzo.)

Sigue despues la tierra recorriendo otra cuarta parte de su órbita; y terminada que es en un trimestre, se encuentra al estremo opuesto de ella, que tenia en 22 de Diciembre; es decir, en su afelio ó solsticio, con el dia más largo y la noche más corta del año. Esta estacion que llamamos verano y estio, empieza el 21 de Junio. Del mismo modo, siguiendo la tierra su marcha, llega tres meses despues á encontrarse en una posicion idéntica respecto del Sol, que se hallaba en el equinoxio de primavera; y por igual razon la damos el nombre de 2.º equinoxio, y á la nueva estacion que dá principio, la llamamos Otoño, que empieza en 21 de Setiembre, que sigue prolongándose hasta que la tierra siempre andando vuelve por fin al perihelio o solsticio de invierno, para seguir á la vez, reproduciendo en giros eternos las mismas estaciones.

Duracion de las estaciones. La duracion de las estaciones es desigual: 1.º por la diferente velocidad que lieva la tierra al recorrer los varios puntos de su órbita: y 2.º por la diferente estension de la órbita que tiene que recorrer en cada estacion. De aquí es, que la

primavera tiene la duracion 92, 9 dias: el verano 93, 6 dias: el Otoño 89, 7: y el invierno 88 dias.

Temperatura de las estaciones. La direccion y duracion de los rayos solares sobre la tierra, influye mas que su próximidad en su mayor temperatura. En estio, el Sol se halla mucho más lejos de nosotros que en invierno; y sinembargo, nos calienta más. El mucho tiempo que entonces ilumina nuestro horizonte cada dia, y la direccion casi vertical de sus rayos, produce dicho efecto. Al contrario en invierno, apesar de la mayor próximidad del sol, es menor la temperatura por la oblicuidad que nos vienen sus rayos, y por el corto tiempo que cada dia nos iluminan. Las estaciones medias en nuestro clima, deben ser deliciosas, porque disfrutan por la posicion entonces de la tierra, y sobre todo de nuestro hemisferio, respecto del Sol, la temperatura media, entre los estremos de calor y frio, de los solsticios, que rara vez son estremados.

LECCION IX. Esfera armilar.

ESFERA ARMILAR. Damos el nombre de esfera armilar, á una maquinita geográfica, en cuyo centro nos coloca un pequeño globo que representa la tierra, y rodeado este de diez círculos colocados en idéntica situacion, que tie-

nen los que suponemos en el cielo.

Eje terrestre, es la recta imaginaria al rededor de la cual, suponemos que gira la tierra en su movimiento constante de rotacion. Se dá el nombre de polos terrestres, á los estremos de este eje, en los puntos que toca la superficie del globo, distinguiéndose con los nombres de artico, boreal y septentrional al del Nor-TE; y con el de antártico, austral y meridional al del sur.

Circulos máximos. Ya sabemos que son circulos máximos los que dividen la esfera en dos hemisferios iguales, y que la geografía estudia algunos con especial cuidado, colocándolos en la esfera armilar para su mejor comprension, y son los siguientes: Horizonte. Ecuador. Meridiano. Ecliptica. Zodiaco. Coluro de los equinóxios y Coluro de los solsticios.

Horizonte. Visible à sensible, es aquella circunferencia limitada por el alcance natural de nuestra vista sobre la superficie terrestre, y por el contacto de la bóveda celeste al descansar sobre este límite. El círculo comprendido por el horizonte sensible, divide la esfera en

dos partes muy desiguales, abarcando por una, nu pequeño casquete esférico, y por la opuesta, el resto inmenso de la superficie del globo.

Horizonte racional, invisible ó matematico, es el círculo máximo paralelo al horizonte sensible, y cuyo plano pasa por el centro de la tierra, dividiéndola en dos perfectos hemisferios, superior el uno é inferior el otro.

Zenit y Nadir, son los dos puntos opuestos en que el eje vertical del horizonte toca en la bóveda celeste. El primero está sobre nuestra cabeza, y el segundo en la parte opuesta. Usos del Horizonte. El horizonte racio-

Usos del Horizonte. El horizonte racional sirve para determinar la salida y ocaso de los astros; para separar el dia artificial de la noche; para fijar la duración de los crepúsculos; y últimamente para señalar los puntos cardinales. Estos son cuatro: Este ú Oriente, Oeste ú Occidente. Septentrion ó Norte, y Sur ó Mediodia.

Determinacion de los puntos cardinales. Se determinan: 1.º El Este señalando el punto por donde sale el Sol el dia de los equinoxios. (20 de Marzo ó 23 de Setiembre). 2.º El Oeste por el punto donde se pone los mismos dias. 3.º El Norte por el punto que, distando 90º de la recta que une al Este con el Oeste, cae en frente del observador, si se coloca de

modo que tenga el Oriente á la derecha, y el Occidente á la izquierda. Y 4.º El Sur en el

punto opuesto.

Intermedios de estos cuatro puntos cardinales hay otros cuatro, llamados Nordeste, Sudeste, Nordoeste y Sudoeste. Si añadimos otros ocho, y despues diez y seis subdivisiones mas, tendremos lo que comunmente llamamos rosa náutica, ó estrella de los vientos.

Ecuador. Ecuador es un círculo máximo situado á 90° de los polos; es decir, equidistante de ellos, y que divide el globo en dos emisferios; Norte Septentrional ó Boreal el uno, y Sur Meridional ó Austral el otro. El Ecuador se llama tambien linea equinoxial, porque al recorrer aparentemente el Sol por este circulo, suceden los equinoxios ó la igualdad de los dias y las noches.

MERIDIANOS. Meridiano es el círculo mácsimo que pasando por los polos del mundo y por el Zenit y Nadir del espectador, divide la tierra en dos hemisferios, Oriental el uno y Occidental el otro. Su nombre lo toma de ser medio dia para todos los pueblos que están bajo de dicho semicírculo, en el momento que el Sol

le toca.

Usos del Meridiano. Sirve el meridiano para determinar la altura máxima de un astro,

que se efectua al tocar dicho círculo; y principalmente para determinar la longitud geográfica. El meridiano se divide en dos secciones llamadas meridiano y antimeridiano. El primero es el semicírculo que pasa por nuestro Zenit, y antimeridiano el que pasa por nuestro Nadir.

ECLIPTICA. Eclíptica, es un círculo máximo que forma un ángulo de 23° 27' 51" con el plano del Ecuador, y representa y marca la órbita terrestre. Llamámosle círculo máximo, cuando realmente no es sino una elipse. La oblicuidad que forma la eclíptica, disminuye 48" cada siglo. Se llama eclíptica porque en este círculo ó mejor elipse, se efectuan los eclipses de Sol y Luna.

ZODIACO. Zodiaco es una banda ó faja de 17° y 30' de ancha, dividida en dos partes, en toda su estension por la eclíptica, y en la que están repartidos los doce signos del Zodiaco, ya mencionados al tratar de las constelacio-

nes.

Dentro del Zodiaco recorrian su órbita todos los planetas que reconocian los antiguos; hoy que los asteroides salen del Zodiaco, ha perdido este círculo casi toda su importancia.

Coluros. Son dos círculos máximos que se cortan perpendicularmente en los polos, llamados el uno Coluro de los equinoxios y al otro Coluro de los Solsticios.

CIRCULOS MENORES. Ya hemos dicho que circulos menores, son los que dividen la esfera en dos partes desiguales; pero la geografía se fija principalmente en los paralelos al Ecuador que conforme se van acercando á los polos, disminuyen en magnitud hasta reducirse á cero. Los principales de estos círculos por ser fijos son: los dos Trópicos y los dos Polares.

Trópicos, son dos paralelos equidistantes del Ecuador 23° 28'; el uno en el hemisferio Norte llamado trópico de Cancer, y el otro en el hemisferio opuesto llamado trópico de Capricornio. Uno y otro son tangentes á la eclíptica en los puntos solsticiales.

CIRCULOS POLARES, son dos circulos menores, paralelos al Ecuador y distante cada uno de su polo respectivo 23° 28'. Se llama circulo polar ártico el uno, y antártico el otro, por tener contiguos los polos de dicho nombre.

Usos. Sirven los círculos menores para dividir en cinco zonas la superficie terrestre; para marcar la latitud geográfica, y por fin, para señalar los climas astronómicos.

LECCION X.

Longitudes y latitudes geográficas.

La situacion astronómica de un punto cualquiera de la superficie del globo, no es otra cosa que su longitad y latitud geográfica bien determinada.

Longitud geográfica, es la más corta distancia de un lugar cualquiera de la tierra, al primer meridiano, contada en grados de paralelo ó ecuador.

Llamamos primer meridiano, al que pasa por un punto determinado del globo elegido previamente para este objeto. Antiguamente se habian convenido los geógrafos en adoptar el que pasa por la isla de Hierro en las Canarias y que todavia conservan los alemanes; pero las otras naciones usan el que pasa por su principal Observatorio astronómico, por ejemplo; Francia el de París; Inglaterra el de Greenwich, y nosotros el de Madrid.

Se divide la longitud en Oriental y Occidental. La primera se cuenta al Este del primer meridiano hasta los 180°; y la segunda, hácia el Oeste, los mismos 180°. Los grados de longitud se espresan ó marcan gráficamente

por las tajadas de un melon.

Latitud geográfica de un punto cualquiera de la superficie terrestre, es su distancia al Ecuador, medida en su correspondiente meridiano.

Se divide la latitud en septentrional y meridional, segun corresponda el pueblo al hemisferio Norte ó Sur.

Se comprende facilmente que los grados de longitud han de disminuir adelantando desde el Ecuador hacia los polos donde se reunen los meridianos; por el contrario, los de latitud permanecen sensiblemente iguales, y lo serian de hecho, si la tierra fuese perfectamente esférica. Los pueblos situados en el primer meridiano tienen 0º de longitud; y la máxima que pveden adquirir 180°. - La latitud, por el contrario, marcará 0º en el Ecuador, y 90º en los polos. Cada grado de latitud vale en el Ecuador, próximamente lo mismo que el de longitud, 20 leguas. Los de latitud siguen conservando casi igual valor en todos los paralelos terrestres; los de longitud ya hemos dicho que van disminuyendo conforme se apróximan á los polosasbelines el l'angem ann

Determinacion de la longitud. Esta determinacion consiste en hallar la diferencia de horas en un mismo instante físico, entre el pucblo que se busca y el primer meridiano. La observacion precisa de la rotacion terrestre nos dá quince grados de distancia recorrida por cada hora de tiempo; y con este dato importantísimo, ya todo se reduce á encontrar esta diferencia de horas, entre dos puntos dados, que salvo algun pequeño error, se puede averiguar de muchos modos, y principalmente por los siguientes: 1.º por señales con pólvora á un mismo tiempo en diferentes puntos, y marcadas las horas fijas en sus respectivos meridianos. 2.º Por la electricidad, hoy en uso, con buen exito. 3.º Por medio de exelentes cronómetros marinos; y 4.º Por los eclipses de Sol y Luna, y mejor aun, por los de los satélites de Júpiter.

Determinacion de la latitud. Queda esta determinada sencillísimamente, averiguada que sea la altura de polo sobre el horizonte del pueblo que se busca, y que es igual á su distancia al Ecuador. Describiendo la estrella polar en torno del polo Norte un pequeño círculo de 1° 36' de radio, tomado el término medio de su altura máxima y mínima sobre el meridiano del pueblo dado, nos marcará la verdadera elevacion del polo, que no es otra cosa que la la-

titud.

Reduccion de longitudes de un meridiano d otro. El uso de distintos meridianos en cada nacion y aun en cada mapa y libro, hace necesario el conocimiento de su reduccion mutua. Para ello es indispensable conocer la diferencia que haya entre los dos pueblos. Enunciemos préviamente las longitudes de las principales ciudades, refiriéndolas al meridiano de Madrid.

Longitud.	Latitud.
6° 2' Este.	48° 50' Norte.
27° 30' Oeste	27° 30' Norte.
	36° 32' Norte.
	51° 28' Norte.
	THE RESERVE AND ADDRESS OF THE PARTY OF THE
A STATE OF THE PARTY OF THE PAR	Committee of the Commit
	38° 32' Norte.
	41° 0' Norte.
16° 17' Este.	. 55° 41' Norte.
	e 38° 55' Norte.
101° 26' Oest	e 19' 25 Norte.
	6° 2' Este. 27° 30' Oeste 2° 34' Oeste 3° 4' Este. 3° 36' Este. 20° 4' Este. 17° 4' Este. 16° 12' Este. 14° 57' Este. 5° 27' Oeste 5° 27' Oeste 5° 17' Este.

Conocida la longitud de las principales ciudades mencionadas en la tabla anterior con referencia al meridiano de Madrid, la reduccion ó trasferencia mutua se practica sencillamente sumando ó restando ías que á cada una cor-

responden del meridiano, il mi en

Ejemplos: 1º París segun la tabla, dista del meridiano de Madrid, 6º 2' Este; y Lisboa, segun la misma tabla, 5º 27' Oeste. Se pregunta ¿cuál será la longitud de Lisboa del meridiano de París?

Respuesta. Como Madrid está al Oeste de París, y Lisboa al Oeste de Madrid, sumaremos ambas longitudes, y nos dará la verdadera de Lisboa, que será 11° 20' Oeste del meridiano de París.

2.º — ¿Cuál será la longitud de Berlin, del meridiano de París? Estando Berlin á 17º 4' Este de Madrid, y París 6º 2' Este. Como Madrid respecto de Berlin cae más lejos que París, hay que rebajar estos grados, que separan á Madrid de París, y quedará como definitiva longitud de Berlin 11º 2' Este del meridiano de París.

3.° – ¿Qué longitud tendrá Castellon del meridiano de París? Castellon está á 3° 40' Este del de Madrid; y París á 6° 2' Este. Resultado. Castellon estará 2° 22' Oeste del me-

ridiano de París.

CLASIFICACION DE LOS HABITANTES DE LA TIERRA. Segun la longitud y latitud geográfica de cada punto del globo, asi clasificamos á sus habitantes. Llamamos Antecos á los que habitando en un mismo hemisferio Norte ó Sur, su longitud se diferencia en 180°. Periecos, los que habitando en distintos hemisferios, Norte y Sur, tienen la misma longitud y la misma latitud, aunque esta se comprende bien, que para unos será Norte y para los otros Sur.

Antipodas, son los que habitan en puntos diametralmente opuestos del globo; de consiguiente, su latitud será la misma, aunque de contrario nombre; y su longitud opuesta, aunque idéntica, respecto del antimeridiano.

LECCION XI.

Medios de enseñanza geográfica.

Damos el nombre de medios de enseñanza geográfica, á la numerosa coleccion de máquinas, esferas armilares, y globos, mapas y dibujos, que tanto contribuyen á la inteligencia y progresos de esta ciencia.

ESFERA TERRESTRE es un globo que suponemos representa la tierra que habitamos, y en cuya superficie aparecen en correcto dibujo, demarcados los continentes, mares, islas y cir-

culos geográficos.

ESFERA CELESTE, es otro globo parecido

al anterior, en cuya superficie están dibujadas las principales constelaciones con las figuras que la astronomía se ha convenido en representarlas.

ESFERA ARMILAR que ya tenemos descrita, es un aparato misto, que á la vez que tiene el globo terrestre en su centro, le completan la multitud de círculos máximos y menores, que suponemos en la bóveda celeste, en perfecta correspondencia con los de la terrestre.

En muchos de estos globos, suele verse al estremo Norte de su eje, un pequeño circulo horario, con su saetilla correspondiente.

Orientar estos globos, es colocarlos de modo que sus puntos cardinales coincidan con los de la tierra.

Mapas geográficos, son la representacion sobre un plano, de todo ó partes, de la superficie terrestre.

Mapa-mundi, se llama cuando esta representacion abarca la superficie integra del globo desarrollada en dos hemisferios.

Mapa general, es el que representa una parte del mundo, como Europa.

Mapa particular, es el que representa un

estado ó nacion, como España.

Mapa Corográfico, es el que comprende una provincia, condado ó departamento, como Castellon. Mapa topográfico, es el que representa un pueblo con su término rural.

Hidrográficos, son los mapas que representan el todo ó parte de los mares, rios, lagos.

Orográficos, balnearios, geológicos etc si representan montañas, puntos de baños, formaciou de los terrenos etc. etc.

Además hay mapas planos y de relieve, murales y de bolsillo, escritos y mudos etc.

Orientacion de los mapas. En todo mapa se supone siempre el Norte en la parte superior; el Sur en la inferior; el Oriente ú Este á la derecha, y el Oeste á la izquierda.

Escalas. Esceptuando el mapa-mundi, los restantes suelen llevar una escala ó linea recta, dividida en partes iguales, de un valor convencional, pero espreso; como milla, legua, miriámetro etc., que es su unidad itineraria. Las distancias respectivas entre dos puntos dados de un mapa, se miden por su escala, dando á cada grado el valor de 20 leguas, ó 60 millas, ó 111,11 miriámetros, segun sean de una ú otra clase la unidad itineraria de la escala. Cuando un mapa carece de escala especial, la lleva sinembargo incluida al márgen en los grados de su latitud. Si es el mapa topográfico, una saetita nos dará la verdadera orientacion,

porque se traza siempre con la exacta direccion al Norte.

Medidas itinerarias, son, segun acabamos de indicar, las que sirven para apreciar las distancias entre dos puntos dados de la superficie terrestre, y toman el nombre de leguas, millas, kilómetros, verstas etc. La legua española tiene 20,000 pies de Burgos, y poco más de cinco kilómetros y medio.

Reducciones de estas medidas de unas dotras. Sabiendo la relacion que guarda la legua española con el kilómetro ó alguno de estos con la milla que es un tercio de nuestra legua, ó

con el versta que entran $104\frac{10}{100}$ en cada grado, la reduccion de estas medidas se presenta sencilla y pronta por una simple operacion de aritmética.

PROBLEMAS. En el globo. 1.º Hallar la distancia entre dos puntos dados. — Se colocan las puntas de un compas sobre ambos pueblos, ó puntos pedidos, y esta abertura se traslada al ecuador que marcará el número de grados que comprenda; y por consiguiente, su distancia en leguas, millas, kilómetros, ó lo que se quiera.

2.º Hallar la longitud y latitud de un pueblo. — Basta rodar el globo y poner el punto dado bajo el meridiano de la máquina, y el número que marque el ecuador, cortado por dicho meridiano, será el de la longitud; y el que señale al propio tiempo el meridiano, la latitud.

3.º Dadas la longitud y latitud de un pueblo hallarlo en el globo. — Dése vuelta á este hasta que la longitud pedida caiga bajo el meridiano del globo, y el punto que cubierto por este meridiano tenga la latitud pedida, será

el que se busca.

4.º Dada la hora que es en un pueblo, hallar la que es al mismo tiempo en otro distinto. — Sean las dos de la tarde en Castellon, por ejemplo; queremos saber qué hora es al propio tiempo en Washington. — Colóquese á Castellon bajo el meridiano, y la aguja horaria en las dos; dése vuelta al globo hasta que Washington caiga bajo del meridiano general; la aguja señalará entonces la hora pedida, que por estar Washington 77° 8' Oeste de Castellon, y retrasando una hora por cada 15 grados geográficos, dará el resultado idéntico al que marca la aguja, que es las 8 horas y 52 minutos de la mañana.

5.º Determinar los antipodas de un pueblo. — Para esto no hay mas que colocar dicho pueblo bajo el meridiano; hágase subir ó bajar el globo hasta que el pueblo toque en el horizonte; el punto opuesto que este círculo corte al meridiano, será el de los antipodas.

Sobre el mapa. 1.º Determinar la latitud de un pueblo dado. — Tirese por dicho punto una paralela al ecuador, ó mas claro, á la base del rectángulo que limita el mapa; y esta paralela suficientemente prolongada hasta tocar las márgenes laterales del mismo, señalará la latitud que se busca, Norte ó Sur, segun sea el hemisferio donde radique el pueblo.

2.º Determinar la longitud de un pueblo. — Supóngase que por este pasa un meridiano, el cual, al tocar la parte superior é inferior del mapa, encontrará en la numeracion allí fija, la que corresponda á su longitud, que será oriental ú occidental, segun esté el pueblo á la derecha ó izquierda del primer meridiano.

3.º Dadas la longitud y latitud de un pueblo, hallarlo en el mapa. — Imaginese un meridiano y un paralelo trazados por la longitud y latitud dadas, y el punto en que se corten, será el del pueblo pedido.

LECCION XII.

Ya sabemos que Geografia fisica es la que

intellera al ob

estudia la forma esterior del globo, considerando especialmente la parte sólida ó tierra, la par-te líquida ó aguas, y el envoltorio general gaseoso llamado atmósfera; y los seres, accidentes, meteoros y fenómenos notables que en dichas partes se conocen y esperimentan.

La tierra, comprende la parte sólida, arida ó enjuta de nuestro globo, y dividida en Continentes é islas; abarca con su estension la tercera parte de la superficie total de la esfera.

La porcion liquida, conjunto de aguas ú
Océano, ocupa las tres cuartas partes que restan de su superficie. La atmósfera, cubierta
general de las tierras y aguas, es como un mar aéreo gaseoso, que nos envuelve por todas par-tes, y cuya altura se cleva á 60 kilómetros.

TERMINOS GEOGRÁFICOS. Continente, es una gran estension de tierra rodeada de mar por todas partes. Isla porcion de tierra más pequeña que el continente, rodeada tambien de agua por todas partes. Peninsula, es una estension más ó menos considerable de tierra, rodeada de aguas por todas partes, menos por una que se une al continente. Istmo es aquella lengua de tierra que une un continente á una península. Costa es la faja terrestre bañada por el mar. Playa la costa baja y arenosa. Cabo, aquella manga de tierra que penetra dentro del mar.

DIVISIONES DE LOS CONTINENTES. Los continentes son tres: antiguo, nuevo y maritimo. El primero del que forma parte nuestra península, comprende la Europa, el Asia y el Africa. El Nuevo Mundo, llamado así por haber sido descubierto el año 1492 por Cristóbal Colon; comprende la cuarta parte, conocida hoy más bien con el nombre de América

La quinta parte ó mundo marítimo que conocemos con el nombre de Oceania, es un vastísimo mar, sembrado de un mediano número de islas grandes, á la vez que por otros puntos aparecen bastantes archipiélagos de pequeñas

islas é islotes.

Subdivision de las partes del mundo. Cada una de las grandes regiones ó partes del mundo mencionadas, se subdividen políticamente en naciones. Así: la Europa comprende la España, Portugal, Francia, Italia, Estados Pontificios, Grecia, Torquía Europea, Austria, Suiza, Prusia, Confederacion germánica del Norte, Idem del Sur, Bélgica, Holanda, Inglaterra, Dinamarca, Suecia y Rusia europea.

El Asia, abarca en su recinto la Siberia, la Tartaria, Turquía de Asia, Persia, Arabia,

Indostan, Indochina, Japon y la China.

El Africa, tiene como naciones más notables, Marruecos, Argelia, Tunez, Tripolí, Egipto, Nubia, Abisinia, Costas de Ajan, Zanguebar, Mozambique Hotentotia, Colonia del Cabo, Congo, Guinea, Senegambia y Africa Central.

América, tiene las siguientes: Nueva Brctaña, Estados Unidos, Megico, América Central, Colombia, Guayanas, Brasil, Confederacion del Rio de la Plata, Uruguay, Paraguay, Patagonia, Chile, Bolivia y Perú.

Oceania. Comprende las principales islas siguientes: Australia, Nueva Guinea, Nueva Celanda, Celebes, Sumatra, Java, Borneo, Fi-

lipinas, etc. etc.

Pormenores ó ampliacion del agua y de la atmósfera. El agua en su estado de pureza, es un líquido incoloro é insípido, compuesto de oxígeno é hidrógeno, y tan abundante en la superficie terrestre, que la cubre en casi sus tres cuartas partes. Se dividen las aguas en marítimas y terrestres. Las del mar son saladas y amargas, por tener ciertos principios en disolucion que la comunica dicho sabor. Las terrestres, por lo general potables, provienen de los manantiales y lluvias, ademas de las que derriten las nieves.

Atmósfera, es la capa aérea, como decía-

mos antes, y de figura esferoidal que cubre nuestro globo, compuesta de oxígeno, ázoe, ácido carbónico y agua en vapor, y cuya altura conocemos. Se divide en dos regiones; la primera próxima á la puperficie terrestre se llama region vegetal, porque solo dentro de ella pueden espontáneamente desarrollarse y vivir las plantas: y la segunda que se estiende sobre la anterior, y que llamamos region de las nieves perpétuas, es tan solo notable por los intensos frios que en ella se esperimentan.

LECCION XIII. Hidrología marítima.

Hidrologia maritima, es el tratado general de las aguas del mar.

Mar il océano, es el conjunto de las aguas

que circundan el globo.

Division del Océano. Dividimos este conjunto de aguas en cinco grandes regiones marítimas, con los nombres de Océano Pacífico ó Grande Océano: Océano Atlántico, Océano Indico, Océano glacial Artico y Océano glacial Antártico.

Estos mares están comprendidos y limitados: 1.º El Pacífico entre los círculos polares y las costas occidentales de América, y las orientales de Asia y Australia. 2.º El Atlántico entre los mismos círculos polares y las costas orientales de América, y las occidentales de Europa y Africa. 3.º El Indico está comprendido entre el círculo polar antártico, las costas orientales de Africa, meridionales del Asia y occidentales de la Australia. 4.º El Glacial Artico dentro del casquete esférico polar, limitado por el círculo del polo de su nombre. 5.º El Glacial Antártico ceñido y abarcado por su círculo polar y polo respectivo.

TERMINOS MARÍTIMOS. Mediterráneo, es una notable estension de agua circuida de tierra por todas partes, menos por una más estrecha y angosta que se comunica con el océano,

ó con otro mar mas interno.

Estrecho, es una porcion de mar comprendida entre dos tierras próximas, por ejemplo el de Gibraltar. Si las tierras contiguas no están muy inmediatas, forman lo que se llaman manga, canal ó brazo de mar, como el canal de la Mancha.

Golfo, es aquella entrada que hace el mar por las tierras, formando como un pequeño mediterráneo.

Bahía es un golfo pequeño. Y Ensenada una bahía chica. Fondeadero, cala y surgidero, son á la vez pequeñas ensenadas donde

las embarcaciones pueden anclar por hallarse resguardadas de algunos vientos. Rada, es un puerto imperfecto, que no libra á los buques,

sinó de ciertos y determinados vientos.

Puerto, es una porcion de mar, rodeada casi toda de tierras que la resguardan de todos, ó los más de los vientos, y con el fondo necesario para el abrigo y seguridad de los buques. Los puertos son naturales, artificiales y mistos. Los primeros, son los formados por la misma naturaleza; los segundos, por la actividad humana; y los terceros, tienen algunas condiciones naturales, pero perfeccionadas por los hombres. Boca, es la entrada de los puertos. Barra, es la boca de poco fondo. Tambien se entiende por la misma palabra, la arena aglomerada en la desembocadura de los rios Escollo, es una roca á sor de agua, en la qu pueden chocar los buques. Bajio, un monto: de arena que impide el paso á las mismas em barcaciones. Arrécife, es una multitud d rocas aisladas, formando escollos peligrosísi mos. Dunas, son pequeñas colinitas de aren que el viento hace marchar por la costa, y: hácia el interior de las tierras, va tambien háci el interior del mar.

Muelle, es la lengua de tierra por lo general artificial, que penetra mar adentro en los

puertos, y desde la cual se facilità la carga y descarga de los buques, á la vez que les da abrigo y seguridad. Astillero, es aquella parte del puerto donde se construye y separan las embarcaciones. Faro, es la torre levantada á la orilla del mar con una farola encendida, para que durante la noche, sirva de guia y rumbo ó/ los navegantes. Se llaman Boyas, á los cuerpos flotantes colocados sobre puntos más ó menos peligrosos del mar. Albufera, se llaman asi las lagunas próximas al mar, con las que se enlaza por un canal de desagüe y comunicacion. Marismas, son las partes bajas próximas á la playa é inundadas frecuentemente por el mar. Rias, se llaman á los rios próximos al mar cuando este sube por su cauce en las horas del flujo. Arsenal, es en los puertos, el punto donde se conservan los efectos marítimos y de guerra para la marina nacional.

Particularidades del man. El mar del que ya conocemos su estension, partes del globo que cubre, y divisiones generales que le particularizan, demarcan y limitan; falta todavia dar una idea de su profundidad, temperatura,

gusto, color, nivel, y movimientos.

PROFUNDIDAD DEL MAR. La profundidad del mar es variable desde el mínimo en su orilla al máximo hoy todavia desconocido en varios pun-

tos del globo; pero que es probable llegue á cerca de diez mil metros.

La temperatura del mar en su superficie depende de la latitud geográfica; liquidas sus aguas en la zona tórrida, con escasas variantes al termómetro, presentando la temperatura de las mismas, una diminucion sucesiva, conforme sus aguas van apróximándose á las regiones polares, donde aparecen heladas casitodo el año.

Gusto. Las aguas del mar sabemos que son saladas y amargas; por consiguiente, completamente impotables. El máximo de salazon está en los mares intertropicales, el mínimo en los polares; asi como su amargura, es superior

en la superficie que en el fondo.

Color. Varia desde el azul claro de las costas, al verde oscuro de alta mar. Los otros tintes, que en casos poco frecuentes presenta el mar, dependen de circunstancias que la Fí-

sica no esplica satisfactoriamente.

Nivel. Es con poca diferencia en todos los mares el mismo; sinembargo, hay mediterráneos que en épocas dadas, y por circunstancias conocidas, como sucede en el Báltico, aparecen más ó menos altos que el Océano del que son parte.

Movimientos del mar. Estos son de dos clases; totales y parciales. Los primeros se

subdividen en mareas y corrientes, y los segundos en superficiales y submarinos.

Mareas. Son las oscilaciones alternadas y periódicas que en las aguas del Océano produce la atraccion del Sol y la Luna. A la mayor altura de las aguas se llama flujo, y á la menor reflujo. Durante seis horas y gradualmente, se hinchan las aguas, á lo que llamamos pleamar; durante otras seis bajan, bajamar; y siguen eternamente estas subidas y bajadas en iguales periodos, aunque el máximo y el mínimo de los flujos y reflujos, dependen de la situacion respectiva del Sol y la Luna con relacion á la tierra. La influencia lunar sobre las mareas, es dos veces y media mayor que la del Sol. En los mediterráneos, apenas se aperciben flujos ni reflujos.

Corrientes. Son tambien movimientos generales de las aguas del Océano, en direcciones conocidas y determinadas. Las corrientes generales son dos; ecuatorial y polar. La primera es la que observamos en la zona tórrida y que lleva la direccion de Oriente á Occidente. Su causa está fundada en la rotacion terrestre de Oeste al Este, algo más rápida que la que pueden llevar las aguas, por cuya razon ván quedándose otras y produciendo dicho fenómeno

de tener que marchar hacia Occidente.

La corriente polar es la que conduce las aguas de los polos hácia el Ecuador, motivada por la evaporación del Océano en la zona torrida, por el calor del Sol, que llama á llenar su vacío las aguas polares.

Corrientes parciales. Son derivaciones de las grandes corrientes, que al chocar en su marcha con obstáculos y cordilleras submarinas, se subdividen y ramifican hasta que se anulan

y cesan.

Movimientos superficiales. La superficie de los mares se agita frecuentemente por las tempestades atmosféricas, produciendo el oleage que determina las borrascas, sin penetrar á más profundidad que á un centenar de pies.

LECCION XIV.

Mares, golfos y estrechos principales.

Conocidos los cinco grandes mares ú Océanos que hemos demarcado en la leccion anterior, en el presente estudiaremos las hijuelas marítimas que de ellos se desprenden; su desenvolvimiento por el interior de las tierras; y al seguir con la vista en los mapas el serpenteo caprichoso de sus costas, notaremos los golfos que se vayan presentando, lo mismo que los estrechos ó pasos de comunicacion de unos á otros mares. Del Océano Atlántico é insiguiendo las costas occidentales de la Europa y Africa, se derivan de Norte á Sur: 1.º el mar Báltico. 2.º el Ganal de la Mancha, y 3.º el estrecho de Gibraltar, que es el paso al Mediterráneo. Este mar es bastante estenso para presentarnos en su desarrollo golfos notables por su amplitud, y porque han sido bautizados con el pomposo título de mares, como son el golfo ó mar Adriático, el Archipiélago, Mar de Marmara, Mar Negro y Mar de Azof. El Océano Atlántico, forma además en las costas occidentales del Africa, el vasto golfo de Guinea.

Pasando abora por las costas orientales de América, el Atlántico forma hácia el Norte el estrecho y gran bahía de Hudson. Siguiendo al Sud, se nos presenta el estenso golfo de Mégico y mar de las Antillas, y en el estremo meridional americano el estrecho de Magallanes.

Del Pacifico, se forman de Norte à Sur empezando por las costas occidentales del nuevo mundo, el mar de Behering, golfo de California, golfo de Panama, terminando por el Sud en el golfo de Magallanes.

El Pacífico, ademas, sobre las costas orientales del Asia, y de Norte á Sur forma el mar de Tarrakai, el mar del Japon, el mar de la China donde está el golfo de Siam, y mas al Sur como paso al Océano Indico, los estrechos de Malaka y la Sonda. En la Australia forma el estrecho de Torres, el golfo de Carpentaria, y en su parte mas meridional el estrecho de Bas. Y por fin, en la Nueva Celanda, el estrecho de Kook.

Del Océano Indico se forman ó derivan el golfo de Bengala, golfo de Oman que produce los golfos Pérsico y Arábico, estrecho del Bab-el-Mandeb. Siguiendo las costas orientales de Africa, se encuentra el canal de

Mozambique.

Del Océano glacial artico y al Norte del autiguo continente, se forma el mar Blanco. Entre el antigno y nuevo continente, el estrecho de Behering que une el glacial artico al Pacifico.

Al Norte del nuevo continente se ven, el mar Polar, el mar de Bafin, y el estrecho de Davis por el que se penetra en el Atlan-

tico.

Del océano glacial Antártico, en fin, hoy poco esplorado todavia, no se pueden citar golfos ni mares bien determinados.

EJERCICIOS. Ademas de los mares, golfos y estrechos estudiados, que son los principales,

hay otros que por circunstancias especiales de celebridad histórica, comercial, ó de interes nacional, deben notarse, por ejemplo, el gotfo de Lepanto, de Lion, Gascuña. Y por medio de egercicios sobre el mapa, conocer y determinar los diferentes mares, canales y golfos, como será: el señalar el Canal de la Mancha, mar de Alemania, de Irlanda, Baltico, Blanco, Negro, etc. Estrecho de Gibraltar, Dardanelos, Yenikale, etc.

Hidrología terrestre.

Hidrologia terrestre, es el tratado de las aguas dulces que provienen de la evaporación, y convertidos en los diferentes meteoros acuosos, producen á su vez los manantiales, rios y lagos que estudia.

Manantial, es aquella porcion de agua que brota del suelo. Al recorrer la tierra los manantiales, producen arroyos que acrecen en su curso á riachuelos, y por su reunion con otros,

forman los grandes rios.

Arroyo, segun lo dicho, es una pequeña corriente que proviene de un manantial.

Torrente, es un arroyo accidental formado

en tiempos de lluvias y seco despues.

Rio, porcion de agua que corre constante-

mente por un canal mas ó menos considerable.

Guenca ó region hidrográfica de un rio, es el terreno que al recibir el agua de lluvia la vierte toda sobre dicho rio.

Orillas del rio, son los límites laterales que demarcan su cauce. Sus márgenes derecha é izquierda quedan designadas siguiendo el curso natural de su corriente.

Desembocadura, es la parte por donde un rio se entra en el mar, en un lago ó en otro rio. Se llama confluencia de un rio, al sitio donde junta las aguas á otro.

Afluente, es el rio que suministra su cau-

dal á otro.

Salto ó catarata, es la caida de mas ó menos alto que se derrumban las aguas de un rio.

Cascada, es cuando este derrumbamiento

es entre peñascos y precipicios.

Delta, es el espacio que dejan intermedio los dos brazos de un rio al dividirse para desembocar en el mar.

Hay rios canalizados que la mano del hombre ha profundizado lo suficiente para dar

paso á las embarcaciones.

Rios navegables, son los que por su fondo y nivel se prestan cómodamente para la navegacion.

Lagos. Se llaman lagos, las grandes por-

ciones de agua rodeadas de tierra por todas

partes.

Se dividen en cuatro clases: 1.ª lagos que no reciben aguas corrientes, ni las dan, como muchos de los lagos pequeños de orígen volcánico. 2.ª Lagos que no las reciben, pero las dan, como el de Manassarovas en la India, ó el de Monte-Rotondo en Córcega. 3.ª Lagos que las reciben y no las dan, como el Cáspio y el Aral, que son salados. Y 4.ª lagos que las reciben y las dan, que son la mayoria que se conocen, y las mas estensas reuniones de aguas dulces del globo.

Luguna, es un lago de poca estension; y

pantano, es una laguna de poco fondo.

RIOS Y LAGOS PRINCIPALES. Rios. La clasificacion de los rios se hace por la estension de su curso en seis órdenes de gradacion regular de mayor á menor. De modo que llamamos rios de primer órden, á los de mayor longitud y caudal de aguas; de segundo, á los inmediatos en órden, y así sucesivamente, hasta los de 6.ª magnitud que ya son pequeños.

Enunciacion de los principales rios. En Europa el Wolga; en Rusia, el mayor de todos los de esta parte del mundo. El Danubio que corre por Austria y Turquia: el Ural por Rusia: el Rin en Alemania: el Vistula en Rusia y Prusia: el *Loira* en Francia: el *Tajo* en España: el *Theis* en Hungria, y el *Pó* en Italia.

En Asia, el Kiang, riega la China: el Obi la Siberia: Hang-Hó, ó rio amarillo, en la China: Mai-kang ó Camboya en la Indochina: el Amur Siberia y China: Ganges é Indo en la India; y Eufrates y Tigris, en la Turquia asiática.

En Africa. El Nilo en Abisinia, Nubia y Egipto: el Zaire en la Guinea: el Niger en la Nigricia: y el Senegal en la Senegambia.

AMERICA. El Amazonas ó Marañon en el Brasil: el Misisipi en los Estados Unidos: la Plata en Buenos Aires: el Orinoco en Nueva Granada: el Makensi en Nueva Bretaña; y el Norte en Mégico.

Lagos principales. En Europa, el Ladoga y el Onega en Rusia Europea: los VV ener y VV etter en Suecia: Constanza en Suiza, y

el Mayor en Italia.

En Asia. El Baical en la Rusia asiática: el Ouring en la China: el Baldhi en la Indochina: el Asfaltites en la Palestina, agregando á estos los llamados indistintamente mares ó lagos: el Cáspio y el Aral, aunque salados, pero los mas estensos que se conocen, como grandes depósitos de agua sin salida.

AFRICA. El lago Tchad, el mayor del Africa central y aun de toda esa parte de mundo: el Melgig en Argelia, y el Dembea en Abisinia.

AMERICA. El Superior en el límite de la Nueva Bretaña y Estados Unidos: el lago Huron en idem: Esclavos en Nueva Bretaña: el de Nicaragua en Guatemala: el Maracaibo en Venezuela: el Titicata ó Chucuito en el Perú y Bolivia.

Egercicios. Designar en los mapas los rios

y lagos principales del globo.

LECCION XVI.

Orografía.

Orografía es aquella parte de la geografía

que trata de las montañas del globo.

Montes ó montañas, son prominencias ó elevaciones más ó menos considerables del suelo sobre el nivel inmediato ó adyacente. Cuando estas prominencias son pequeñas se llaman Colinas.

Las montañas, por lo general, se presentan encadenadas; es decir, formando cordilleras. Si estas son escarpadas, se llaman Sierras, y sus cumbres cónicas Picos ó aquijas. Las de-

rivaciones de las cordilleras toman el nombre de ramales ó estrivaciones. La parte lateral de los montes se apellidan faidas ó laderas; á su parte más elevada cumbre, y á su base ó

parte inferior pie del monte.

Llamamos vertiente á la adaptada situacion del terreno para que corran libremente las aguas á un cauce determinado. Valle es el espacio poco accidentado y muchas veces llano que media entre dos cordilleras ó colinas. Si es estrecho y cultivado se llama Cañada. Si presenta una estension grande y plana á la vez que cultivada, Vega. Y llamamos mesa ó meseta á una planicie estensa y elevada del terreno que suele ser el centro de un pais ó region, y aun continente. Desiertos son estensos territorios sin cultivo ni poblacion; y Oasis pequeños campos cultivados y habitados en medio de los desiertos de arena.

Idea sucinta de los principales montes del globo. En Europa. Como límite ó separacion entre Europa y Asia, la Cordillera de los montes Ourales y la del Caucaso; el Hemus ó Cordillera de los Balkanes, en la Turquía Europea; los Carpatos, al Norte de Austria: los Alpes, entre Francia é Italia: los Apeninos, que son como el espinazo, de la Italia: los Cheviotes, entre la Inglaterra y Escocia:

los Pirineos, entre la España y la Francia; y

los Dofrines, entre Suecia y Noruega.

ASIA. Cordillera del Himalaya con el piso de Tchamulari, de 8,588 metros; y el Dawalagiris, poco menor en el Butan y Nepal asiático: el Grande Ararat, en Armenia: el Damavend, en Persia; y el Tauro y el Libano, en la Turquia de Asia.

AFRICA. Cordillera del Atlas, en el Africa Norte: montes de la Luna, en la Abisinia: Cordillera de Kong, en Nigricia: los montes de Lupata y los Nevados, en el Africa meri-

dional.

AMERICA: los Andes, cordillera estensisima que caracteriza toda la América meridional cruzándola de Norte á Sur con los picos Nevado de Sorata y Nevado de Illimani; Montañas pedregosas al Occidente de los Estados Unidos; y el Monte de San Elías en la América rusa.

OCEANIA: la Cordillera de Gounong-Kossumbra en Sumatra: el Mouna-Roa en las islas Sandwich; y la cordillera de los Montes azules en la Australia.

Ejercicios. Señalar en el mapa las cordilleras principales del globo, lo mismo que los desiertos, mesas, llanuras, vegas, etc.

LECCION XVII.

Fenómenos que se verifican en las partes sólida, líquida y gaseosa del globo.

Volcanes, son montes que en épocas irregulares arrojan materias inflamadas y corrientes de lava. La boca por donde arrojan tales materias se llama cráter, y el acto de arro-

jarlo erupcion volcánica.

Número. Mas de doscientos volcanes conocemos en ignicion y casi las tres cuartas partes están en América y Oceania. En el continente europeo solo vemos arder el Vesubio cerca de Nápoles, pero hay algunos en sus islas, como el Etna en Sicilia: el Hecla en Islandia. En España carecemos de volcanes, á no buscarlos en las Canarias y Filipinas; pero abundan los extintos ó apagados, en los Perineos, en Olot, provincia de Gerona, y en nuestra provincia misma, en la cordillera de Espadan, particularmente en Alcudia.

Terremotos, son unos movimientos vibratorios del suelo, en proporciones tan terribles, que concluyen por derrumbar edificios, sepultar ciudades, rebajar y hundir los montes y hasta sumergir islas enteras en el fondo de los mares. Son fenómenos que si alguna vez pequeñas trepidaciones previas anuncian su llegada, las mas sorprenden sus desastrosos efectos.

La ciencia no ha podido vaticinar de un modo útil y satisfactorio las erupciones volcánicas, ni menos las trepidaciones terrestres, ó terremotos; se ha limitado tan solo á suponer su causa motora y original, en el fuego central del globo.

En la parte líquida, se efectuan las corrientes ecuatorial y polar, lo mismo que las ma-

reas, esplicadas en la leccion 13.

En la parte gascosa del globo, suceden los METEOROS. Damos el nombre de meteoros, á los fenómenos que se efectuan en la atmósfera.

Se dividen en meteoros aéreos, aquosos,

igneos y luminosos.

Meteoros aérecs, son los que provienen de la falta de equilibrio de la atmósfera. La falta de equilibrio produce los movimientos atmosféricos; y á estos movimientos, se les dá el nombre de vientos; de modo que viento no es otra cosa que el aire en movimiento.

Los vientos se dividen en tres clases, constantes, periódicos y variables. Los constantes soplan siempre de una misma direccion, como los Alisios en los trópicos. Los periódi-

0

cos, son los que reinan en ciertas horas fijas del dia, ó épocas del año, como los Monzones en la India; y se llaman variables, los que soplan de un modo irregular, y sin sujecion á periodos determinados y conocidos.

Por la velocidad se clasifican los vientos en suaves, moderados, fuertes, impetuosos, borrascosos y huracanados. Estos nombres esplican bastantemente su condicion, conocida de nosotros, exeptuando el último que produce tempestades atmosféricas tan violentas en los climas cálidos, que llegan sus torbellinos, como en 1846 en la Habana, hasta arrancar los hierros de los balcones.

La calidad de los vientos depende de las condiciones del pais que recorren, siendo unas veces saludables y otras pestilentes y mortiferos.

Mangas ó Sifones, son remolinos de aire que destruyen cuanto encuentran al paso, á la vez que en el mar, levantan espantosas columnas de agua suficientes al caer para sepultar un navio.

Meteoros acuosos, son los causados por los vapores de agua que contiene la atmósfera, y son: 1.º el Sereno, lluvia imperceptible que cae al ponerse el Sol en los dias de verano, y que se nota en la pequeña humedad que pro-

duce en nuestros vestidos; 2.º rocio, es el vapor de agua que en gotas se deposita en los
cuerpos durante las noches serenas; 3.º escarcha, es simplemente el rocio congelado;
4.º niebtas, son aglomeraciones de vapor
acuoso, en estado vesicular, que ocupa la parte baja de la atmósfera; 5.º nubes, son nieblas
menos densas y por lo mismo más elevadas en
la atmósfera; 6.º Nieve, es agua congelada en
cristales estrellados y desprendida en vellones
ó copos blanquísimos; 7.º granizo, no son
más que gotas congeladas al desprenderse en
lluvia.

Meleoros igneos. La causa de estos meteoros es la electricidad, y son los principales: 1.º el relampago; es aquella luz brillantísima que produce una nube electrizada. Rayo, es el mismo chispazo eléctrico produciendo efectos sensibles. Y trueno, la esplosion ó ruido que le acompaña.

Meteoros luminosos, son los causados por la refraccion de la luz; y son los principales el arco iris, que es el que distinguimos en el cielo en un punto opuesto á donde está el Sol, por herir los rayos en las gotas de agua de una nube intermedia que se disuelve en lluvia. Parelios y Paraselenas, no son otra cosa que imágenes del Sol y de la Luna, reflejadas por

las nubes; y aurora boreal, es una claridad que como nube arqueada luminosa, se aparece hácia el polo norte en el horizonte, despidiendo rayos brillantes y de diversos colores. Este meteoro tan comun en las regiones polares, aparece rara vez en nuestro horizonte.

Climas físicos.

Clima fisico de un pais, es el estado habitual de temperatura, humedad ó sequía que en él se esperimenta. El clima varía en cada region y aun en cada localidad, por las causas siguientes: 1.ª por la elevacion del terreno sobre el nivel del mar; de modo que baja la temperatura conforme se asciende por la vertical: 2.ª por la latitud geográfica que decrece tanto más la temperatura, cuanto más se apróxima á los polos: 3.ª la proximidad del mar que dulcifica é iguala la temperatura de las tierras contiguas: 4.ª la esposicion del suelo, y su inclinacion relativa á los puntos cardinales, por el modo más ó menos directo que recibe los rayos solares: 5.ª la naturaleza de los terrenos; pues unos se caldeau fácilmente como sucede á los areniscos, y otros no tanto como á los gredosos y húmedos. 6.ª el estado del cultivo y la poblacion que sancan los terrenos y modifican los estremos de la temperatura: y 7.ª los vientos dominantes que determinan el clima, segun de donde soplan, y las condiciones de la region por donde

pasan.

Zonas. Zonas son las porciones de la superficie terrestre, en que por medio de determinados paralelos queda toda ella dividida. Estas zonas son cinco: la tórrida comprendida entre el trópico de Cáncer y el trópico de Capricornie; tiene el Ecuador en medio: 2.ª la templada del Norte limitada por el trópico de Cancer y el circulo polar ártico: 3.ª la zona templada del Sur, comprendida entre el trópico de Capricornio y el círculo polar antártico: 4.ª la zona glacial del Norte, que abarca el casquete esférico limitado por el circulo polar del Norte y dicho polo; y 5.ª la zona glacial del Sur, que comprende el casquete esférico cerrado por el círculo polar antártico, y que tiene por centro este polo. A que la santa sel

Temperatura de las Zonas. Los nombres de zonas tórrida, templadas y glaciales, indican bastántemente la temperatura de cada una. La de la zona tórrida nos presenta por término medio 25° á 28°, aunque llega á ser el calor tan exesivo en algunos puntos de esa zona, co-

mo sucede en el Senegal, que al menos para los europeos, se hace completamente insufrible.

Lazona templada del Norte, como la del Sur, nos presenta las cuatro estaciones bien determinadas, á diferencia de la tórrida que no tiene más que la seca y la lluviosa, llamadas verano é invierno. Los confines próximos de unas y otras zonas, participan de las influencias climatológicas, de las que les son contiguas; de modo que la zona tórrida, por ejemplo, comunica su elevada temperatura á las templadas próximas, hasta la latitud de 30 grados. En las zonas glaciales al frio intenso y horroroso de sus largos inviernos, sucede de repente, y sin transiciones intermedias, los calores del estío.

Distribucion geográfica de los seres. Animales: en la zona tórrida, leones, serpientes monstruosas, hipopótamos, girafas, camellos, avestruces, pavos reales, tigres, panteras, elefantes, caballos etc. etc. En las zonas templadas se multiplican y abundan los animales útiles al hombre, como carnero, buey, cabra, cerdo, caballo, ciervo, etc., y algunos dañinos y silvestres, como osos, lobos, javalies, zorras, tejones, aguilas, buitres. etc. etc. En las glaciales, el rengifero, el oso blanco, y sobre todo, abundante caza de ani-

males de preciosa piel, como los zorros negros, las martas cebellinas. etc. etc. Hay además una porcion de animales que los podemos llamar cosmopolitas, como el perro, el gato, la gallina, el carnero, etc.

Vegetales, en la zona tórrida, el baobal, el platano, la caña de azucar, canela, té, clavo, café, y mil otros utilísimos. En las zonas templadas, el nogal, pino, olmo, olivo, vid,

naranjo, peral, manzano, etc. etc.

Las regiones heladas apenas nos presentan miserables, pinos, abelos, y eso en su parte meridional, que en las verdaderas regiones glaciales, es el frio tan intenso, que ya no es po-

sible ninguna vegetacion útil.

Minerales. Estos se hallan esparcidos indistintamente, al parecer en todas las zonas; abundando sinembargo los mejores criaderos conocidos de oro y plata en la América. En la Europa abundan los más útiles, como hierro, cobre, estaño, mercurio y carbon de piedra. V el estas less al ch acom

Lineas isotermas. Se llaman asi las lineas de igual calor demarcadas por la vegetacion espontánea de ciertas y determinadas plantas. Como son tan variadas las causas que modifican la temperatura, claro se desprende, que las lineas isotermas seguirán en su marcha, no el parale-