

AÑO I. | Número 3.

Febrero 1879.

#### BOLETIN

DEL OBSERVATORIO ASTRONOMICO

DE QUITO

POBLICANO POR JUAN B. MENTEN

DIRECTOR DEL MISMO OBSERVATORIO.

#### CONTENIDO.

Origen y formacion del universo. II. Datos asmonitos.—Resúmen de las observaciones practicadas, desde el tiempo de los académicos franceses lasta nuestros déas. I. Los académicos.—Estudios sebre las istas Cutáfungos [por el Dor. T. Wolf).—Peoría de In distribucion de las cestas (commicacion del Dor. A. Dostrugo).—Resúmen de las observaciones meteorológicas.—Observaciones meteorológicas.

~OTITED

Imprenta nacional.

# BOLETIN

DEL

OBSERVATORIO ASTRONOMICO DE QUITO.

## ORIGEN Y FORMACION DEL UNIVERSO,

#### II.

### DATOS ASTRONOMICOS

SOBRE LA FORMACION DEL SISTEMA SOLAR.

La tierra que habitamos, el sistema solar y aquella innumerable multitud de astros que per todas partes nos rodean, no se han hallado siempre en el estudo en el que hoy los vemos. Guiándones per la ciencia, hemos penetrado en el interior de la tierra, y hemos estudiado sus metamórfosis, para conocer su orígen, su edad y las muy variadas formas de su desarrollo. El tiempo pasado nos ha suministrado ideas sobre el porvenir y las incesantes modificaciones observadas, nos han hecho sospechar otras venideras.

Segun los conocimientos proporcionados por la ciencia, bien comprendemos las diferentes fases por las que ha pasado la tierra en tiempos muy remotos, pero las investigaciones que nos conducen a aquellos tiempos, nada nos dicen sobre el orígen primitivo de la tierra y la causa de sus transformaciones; ménos aun sobre el tiempo en el que todo

esto ha tenido lugar.

A muchos habra parecido muy poco verosímil y talvez, poco conveniente, el haberse desarrollado este mundo hermosísimo en un tiempo sin medida, no habiendo tenido así la tierra, para el hombre ni fin ni

objeto casi en todo el tiempo de su existencia.

Lo primero seria resultado de la ignorancia de los hechos que la ciencia nos refiere de un modo indudable; lo segundo seria la consecuencia de ideas muy pequeñas y reducidas y que recuerdan la larga y dura guerra contra el sistema de Copérnico. Pues el hombre, aun el ménos pretencioso y el mas insignificante, se acostumbra á creerse centro de todo cuanto le rodea en la esfera do su propia actividad; y difícil le es el persuadirse que á su lado, ántes ó despues de él, haya

quien le iguale 6 merezea igualarle; lo mismo acontece à las naciones, otro tanto sucede con toda la sociedad humana. Esta era precisamente la razon de la guerra que esperimenté el sistema de Copérnico porque en aquel tiempo muy difícil les era persuadirse, que no fuese nuestro planeta el principal de la creacion, obligado à moverse como compañero del sol à su abrededor. Persecuciones, razones sin fundamento alguno é interpretaciones forzadas, fueron las armas con las que se queria sostener la presupuesta diguidad de la tierra. \*

¿ Y qué entendemos por conveniencia y sabiduría, cuando se trata del globo terrestre y más aun del universo, del que apénas conocemos una parte insignificante! ¿Sabemos, acaso, algo de aquellos innumerables mundos, que son otros tantos sistemas solares! Ni siquiera su existencia pudo sospechar la ciencia y ménos todavía penetrar su fin y objeto.

Con razon dice el P. Secchi, que la profundidad de los cielos es impenetrable, que jamas conoceremos sus límites, que nuestra imaginacion se confunde y eu vano busca comparaciones para formarse alguna idea de la inmensidad y armonía del sistema cósmico. Y si con mucho fundamento podia parecerle absurdo, el creer que esas regiones inmensas fuesen desiertos inhabitados, y por tanto admitia seres Inteligentes y racionales, como habitantes de aquellos mundos lejanos, ¿ qué obstáculo encontramos para opinar de la misma manera, en cuanto al tiempo de la existencia, no solo del mundo en general, sino tambien del sistema solar, particularmente de nuestro globo, y contar su duracion por millones de años, en lugar de restringirla á pocos siglos? A esta esplicacion, la única natural y racional, nos conducen razones poderosísimas.

El estado ígneo-líquido de la tierra no ha sido mas que secundorio, y ántes, á no dudarlo, ha debido haber otro. Muy natural es el deseo que todos tenemos de penetrar los arcanos del principio y fin de esta nuestra morada, y de comprender el universo, no como un compuesto de elementos heterogéneos, sin relacion alguna cutre sí, sino como un todo, que se ha desarrollado armoniosamente con su principio y su fin, y que la inteligencia humana comprende y admira.

No son las observaciones directas, ni sus deducciones inmediatas, las que pudieran guiarnos en el campo de la investigacion, son mas bien conclusiones filosóficas, fundadas en la analogía, las que nos suministran un resultado más que satisfactorio.

Fácil es suponer que tratándose de un asunto tan interesante no han faltado esplicaciones anteriores; muchas fundadas en datos puramente especulativos, y por lo mismo la imaginacion ha tenido cumpo libro para construir el universo de la manera más fantástica. Querer volver á las mil anécdotas que la historia nos refiere, seria tiempo perdido, pues la ciencia las ha juzgado y con mucha razon despreciado.

Los mayores ingenios, que diariamente veneramos por los emi-

<sup>\*</sup> Entre varios ejemplos que pudiéramos referir, sobre este asunte, tenemos el mas significativo en el sermon de un Fraile de aquel tiempe, que empezaba con el texto de la Sagrada Escritura: "Vir: Galilez, quid stats asylcientes in coelum"; y lo aplicaba a les partidarios de Galileo en la cuestion del sistema de Copérnico.

nontes servicios que prestaron á la ciencia, se desviaron en sus opiniones por faltarles datos que hubieran podido servirles de fundamento, para opinar en matoria tan árdua. Descartes, gran científico del siglo XVII, cuyo talento fué digno de mejores resultados, movido sin duda por el loable deseo de aclarar un punto tan esencial, se atrevió, sin dato alguno, puede decirso, á aventurar una esplicación del orígen del universo, y su teoria encontró impugnadores hasta en sus mismos compatriotas. El juez mas severo lo halló en el famoso astrónemo francés Delambre; y miéntras que sus panegiristas le levantaron hasta las nubes, por atribuirle el gran mérito de haber destronado á Aristóteles, declara Delambre, que no hay mérito en sacudir un sistema ya destruido por Tycho, Kepler, Galileo y Bacon, y que su importancia no puede ser otra que la de haber suministrado á los filósofos un crecido núme-

ro de errores para sustituir á los de Aristóleles.

El desarrollo primitivo de Descartes se fundaba en la suposicion de un espacio vacío, y cuando el famoso matemático Mersenne, segun refiere la historia, le hizo notar que en l'aris el vacio ya no era de moda, cosa importante y que habia que respetar, cambió su esplicación y supuso que todo el universo se hallaba lleno de una materia distribuida por doquier en grandes torbellinos, embriones de otros tantos sistemas volares. Al principio eran todas las partes del mundo, segun Descartes, de un mismo tamaño y bastante reducidas. Dios produjo en ellas el movimiento de igual fuerza pero de diferente manera, para cada una, al rededor de su contro, y al mismo tiempo, para algunas alrededor de diferentes centros, como en las estrellas fijas. Así se han formado tantos torbellinos cuantas estrellas fijas hay en el ciclo. El sol es, segun Descartes, el centro de un torbellino, que compone un cielo, y este grande torbelino contiene otros pequeños que son los de los planetas. Solo à los cometas les dejó en libertad, à fin de que como hasta hoy puedan continuar recorriendo sus órbitas caprichosas. Como es de suponerse este sistema fué aceptado por su novedad y despues fué sostenido por la Academia de Paris, contra la doctrina de Newton. Mas tarde Delambre secretario de la misma Academia, declaró que tal sistema no era mas que elsueño de una imaginación brillante, si se quiere, pero del todo desarreglada; lo condonó de la manera mas severa: he aquí sus palabras! "Descartes ha renovado el método de los antiguos griegos que discutieron á ciegas, sin observar, ni ménos calcular; método demasiado cómodo, para no tener grandes aplausos, á lo ménos populares; pero error por error y ancedota por ancedota; más bien quisiera todavía las esferas sólidas de Aristóteles que los torbellinos de Descartes. Con esas esferas se han hecho por lo ménos planetarios que de alguna manera representan los movimientos celestes, y se han encontrado reglas aproximadas para el cálculo; de los torbellinos no ha podido sacarse jamas ventaja alguna, ni para el cálculo, ni para los instrumentos."

Si reflexionamos detenidamente sobre las teorías de Descartes, comprenderemos que en ellas nada hay de positivo ni de fundamental, y si es difícil comprender algo, más difícil es esplicar el sentido de su desarroRo. Si la tendencia de aquel siglo era novelera, más lo era la de Descartes, que se lanzaba à todos los campos del saber humano, para construir la ciencia con fundamentos nuevos y enriquecerla con sus invenciones, y sinembargo no consignió su adelanto. Por tanto no es demasado sovera la crítica de Delambre, que en general lo fué tambien de

los hombres científicos do aquella época.

Otro eminente sabio, Leibnitz, ol inventor del cálculo diferencial opinó que todos los planetas, inclusivo la tiorra y lasta los cometas, habian sido en otro tiempo verdaderos soles, que poco á poco habian perdido su luz propia; pero no dice ni una sola palabra acorca do su origen y formaciori, como tampoco de la causa que los limbiose reducido al estado actual de oscuridad. Si esta es la idea de un gran hombre que debo respetarse por haber hecho servicios á la ciencia más positivos que Descartes, no por esto tiene valor ni probabilidad; pues le faltan hechos que la apoyen y razones que la demuestren.

La tercera hipótesis que tambien mereco ser nombrada solo por su autor, es la de Bulton, que por su novedad é interes llamó por algun tiempo la atencion del público. Su principal fundamento eran los cometas que por lo misterioso de su naturaleza y lo imponente de sus apariciones, fácilmente se prestaban para cualquier suposicion que se hiciera

de ellos.

Se habia olvidado ya casi completamente otro sistema, parecido al anterior, imaginado poco tiempo antes por Whiston. Este sistema se fundaba tambien en los cometas; suponia que de ellos se liabian formado todos los astros. La misma tierra habia sido primitivamente un cometa dotado de un solo movimiento alrededor del sol, pero no alrededor de su propio eje, razon por la cual no habia en su superficie ningun ser viviente. Pasáronse millones de años cuando este cometa por casualidad chocó con otro, y entónecs principió la tierra a girar alrededor de su eje. En lugar de ser la mansion de la muerte vino á ser la morada de la vida, y su superficie se cubrió de animales y plantas de toda especio. Esta época de felicidad y ventura duró miles de años; luego le siguió otra de decadencia y corrupcion, razon por la cual se necesitó un nuevo cometa para purificar la faz de la tierra y sepultar en las aguas á todo el genero humano. Desde entónces sigue ofra época, la nuestra, ménos feliz, pero no ménos perversa, que nos hace esperar á otro cometa, peligroso no por su choque, ni por su agua, pero si por el fuego con el cual ha de acabar de una vez, no solo con los habitantes. sino con toda la tierra, reduciéndola á polvo y ceniza. Esta es la triste perspectiva que Whiston nos deja para el porvenir.

Buffon sacó del olvido esta interesantísima teoria, para divertir otra voz los animos curiosos, porque si se exceptuan los resultados que deduce Whiston, apónas se nota una ligera diferencia en la esposicion. A mas del sol, existia en todo el universo, segun Buffon, solo una enorme cantidad de cometas que alrededor de el giraban en todas direcciones. En este supuesto necesario era, que uno ó algunos se acercasen al

sol.

Al llegar estos cometas en direccion perpendicular se habian de precipitar sobre el sol y aumentar así su masa; más chocando en dirección oblicua, habian de desprender una gran parte de la masa del sol, que segun Buffon era líquida. Condensándose esta masa líquida en diferentes distancias de la órbita que recorria el conieta, tenia que tormar los planetas que hoy conocemos. Era ademas seguro, segun la teoría espuesta, que el cometa debia llegar en la dirección de Oesto á Este; y así se esplica con la mayor sencilloz la dirección de la tierra y de todos los demas plañetas en sus órbitas y al rededor de sus respectivos ejes.

Por los cálculos que nadie ha visto, ni conocido, nos proporciona Buffon los datos más exactos y llegamos á saber que la parte arrancada del sol, que despues formó nuestro globo, permaneció 3000 años en estado de incandescencia y 34000 en estado líquido. Para enfriarso lo suficiente, á fin de que el agua de la atmósfera se condense y precipite y forme los mares, se necesitaron 25000 años más. Al fin de esta época, se hallaba el agua á una altitra de 4000 métros sobre la superficie de la tierra, y se necesitaron otros 20000 años, hasta que el agua pueda pene trar en el interior de la tierra. Brillante es la exposicion y hasta seria aceptable, si tratásemos de novelas y no de asuntos científicos! Lo que más escandaliza á cualquier lector es el aplomo con que Buffon propone sus esplicaciones y el atrevimiento con que declara ser resultado del cálculo, lo que lo era solo de su imaginación. Laplace que menciona y esplica esta sistema de Buffon demuestra con toda moderacion su imposibilidad, por ser contrarias todas las condiciones del actual sistema solar à los fenómenos que debian haber resultado, suponiendo verdadera la teoría de Bullon.

He aquí los sistemas más racionales de los tres sábios más eminentes que se atrevieron á dar sus explicaciones sobre el orígen del universo. No hay que admirarse que se hayan animado á tal empresa, pues, es muy natural el deseo de poseer alguna luz sobre el orígen de nuestro planeta y las fases por las que ha atravesado. Ménos sorprendente todavía es, que liavan resultado tan imperfectos, por no haber habido ningun dato positivo en que pudieran apoyarse. Reservado estaba á los tlempos modernos; gracias á los adelantos de la ciencia, el darima explicación satisfactoria del orígen del tudverso y manifestar su desarrollo contínuo, fundándose en datos positivos y en principios indudables de la ciencia. Con razon se espera de su desarrollo progresivo que esclarezea completamente y de la manera más terminante punto tan esencial, como en parte ya lo ha conseguido. Si es cierto que todavía trataremos de una hipótesis, pero no es ménos cierto, que no carece de una proballdad intrínseca y científica.

La hipótesis de que hablo es la de Kant y de Laplace, porque ambos á dos, aunque difieran algo, convienen en la misma idea y en la misma esposicion. Muy diferente de las demas hipótesis antes propuestas, que por falta de fundamento perdieron pronto todo el interes de novedad y quedaron sepultadas en el olvido, ésta se ha consolidado mús y más cada dia, hasta llegar á tener el aprecio de que goza actualmente.

Los primeros principios de esta hipótesis los encontramos en una idea de Tycho Brahe, ocasionada por la aparicion de una estrella nueva en el año de 1572. Hallábase esta estrella en la constelacion de Casiopéa y fué observada por primera vez el 11 de Noviembre del mismo año. La claridad era más intensa que la de Venus en su mayor brillo. de modo que no era difícil observarla hasta el medio dia. En Diciembre su luz igualaba á la de Júpiter cuando so halla en oposicion, y disminuyendo succesivamente apareció en Marzo de 1573 como estrella de primera magnitud. En mayo del mismo año parecia como estrella de segunda magnitud y on Febrero del año siguiente de sesta magnitud, hasta desaparecer por completo en el mes de Marzo de ese año. Tycho-Braho sostuvo con mucho ardor que era una verdadora estrella, y para esplicar este rarísimo y nuevo fenómeno, pocas veces referido en la historia, atribuyó su orígen á una aglomeracion de la materia celeste, que segun él está difundida abundantemente en la via láctea: más se afirmaba todavía en su opinion, cuando le parecia haberse formado un vacío en la via láctea, alredor de la miova estrella, como si hubiera servido aquella materia para formacion de esa estrella. Semejante idea encontramos en la aparicion de otra nueva estrella, correspondiente á la constelación de Serpentario, en el año de 1604, la que se presentó como estrella de primera magnitud; aumentó hasta igualar la claridad de Júpiter, y luego fue disminuyendo hasta desaparecer completamente despues de un ano. Entónces era Kepler el que atribuyó á esa estrella el mismo origen, que Tycho habia supuesto para la de 1572.

Aquí encontramos por primera vez enunciado el principio del desarrollo en el sistema de los cuerpos celestes, aunque quizas fundado en un hecho, que en verdad depende de cambios del todo diferentes. No se conoce todavía la naturaleza de las estrellas nuevas á tal punto, que pudiera esclarecer toda duda; sinembargo, es más que probable que la

esplicacion mencionada no sea la verdadera.

Herschel, célebre astrónomo inglés, que con su enormo telescopio penetró en los espacios ilimitados del cielo, para estudiar su arreglo y distribucion en las nebulosas, sobre cuya naturaleza nos las dejado indicaciones luminosas, desenvolvió tambien ideas semejantes respecto de la formacion de los astros. Más tarde volveremos à ocuparnos de estas investigaciones, que se estienden ya de una manera más amplia à todo

el innumerable conjunto de estrellas.

La teoría sobre el origen y formacion del universo de que hablamos, ha sido inventada y esplicada primero por Kant, el gran filósofo aleman, y su cosmogonia espuesta en el libro titulado: "Historia general de la naturaleza y teoría del cielo," poco difiere á la verdad, de la esplicacion de Laplace, el gran matemático francés. No hay en el primero la precision y exactitud, que tanto admiramos con razon en el segundo, pues Kant no poscia las ciencias naturales, pero si la Filosofía. Por esto so atrevió más que Laplace, el que se contentó con desarrollar la esplicacion sobre el origen y la formacion del sistema solar, admitiendo un movimiento inicial en el sistema sin averiguar su causa, En este mismo movimiento

se perdió la especulación de Kaut, al queror demostrar su necesidad interior, en lugar de reconocer un principio, sea cual fuese, para ese mismo movimiento.

Por primera y última vez en esta teoría Laplace abandonó el camino seguro del cálculo y de la observacion, para entrar en una especulacion filosófica, y la enunció con la desconfianza que conviene en tales casos, sin haber comprendido la grande importancia de su esposicion, la

que hoy algun tanto empezamos á comprender.

El gran principio de la esplicación de Laplace es el de la unidad del sistema solar. No hay duda que este principio tiene una importancia principal; y siempre que lo encontramos, nos acercamos à la sencillez y à la verdad. Encuéntrase esta unidad, en nuestro globo y en sus fuerzas, sin duda alguna existe tambien en rodo el sistema solar, y lo habrá, aunque todavia escondido, en todo el sistema cósmico. Los progresos diarios de las ciencias físicas demuestran ya ese lazo misterioso en las fuerzas, que todo lo reducen à un principio simple y sencillo, el que rige y domina aquellas fuerzas. Los movimientos que se observan en el sistema solar fueron el punto de partida que adoptó Laplace en su teoría. Considerando los 43 movimientos hasta entónces conocidos, halla una probabilidad de 4000 millones contra una, para asegurar que no podia ser obra del acaso, sinó el resultado de una fuerza dominante que rige y mantiono unido armoniosamente todo el sistema planetario. ¿De dónde provieno esta fuerza y cuál es su naturaleza?

Para dar una idea clara de aquella formación en grande del sistema solar, se ha referido siempre el esperimento de un eminente físico moderno, Plateau, el que vamos indicar. Este esperimento nos muestra en pequeño la posibilidad de la formación de todo el sistema solar, y de una sela masa. Para esto es menester formar un globo, que no esté sugeto à la atraccion esterior, sino puramente à la molecular; lo cual se consigue haciendo una mezcla de dos líquidos, por ejemplo de agua y alcohol, de modo que la densidad de la mezcla sea igual á la del aceite. Si se introducen unas gotas de aceite, resulta que por la atraccion molecular se forma inmediatamento una esfora que se halla en equilibrio en cualquier parte de la mezela y que, libre de todo influjo de la atracción terrestre, code fácilmente á cualquier otra fuerza que se le pudiera aplicar. Si por el medio de está esfera de accite se pasa un alambre, este formará como un eje de rotacion por la adhesion del aceite con el alambre. Para producír la rotacion de la esfera de aceite, se encuentra alguna resistencia en el líquido advacente, acasionada, ya por la adhesion, ya por el roce; pero queda la suficiente libertad, para que pueda efectuarse la rotación indicada. Los dos puntos esteriores del contacto del alambre con el globo del aceite senalarán los dos polos del eje, los que por la fuerza de rotacion que se comunica al alambre, y por lo mismo al globo adherente, tienen que aplanarse. Al mismo tiempo se observa una aglomeracion de la masa en la region ecuatorial del globo de aceite, originada por la fuerza centrífuga. Si

esta fuerza se anmenta, se verá separarse un perfecto anillo, que conserva el movimiento primitivo de rotacion que se comunicó al eje. Al acelerar la rotacion se divide este anillo en diferentes globos, los que por el movimiento indicado, giran tanto alrededor del principal, como tambien alrededor de su propio eje. No fuera posible pomer á la vista de una manera más práctica é ingeniosa la formacion del siste-

ma solar, segun las ideas de Laplace.

Supongamos una inmensa esfera de materia en estado gaseoso, animado de un movimiento rotatorio de Oeste á Este, cuyo diámetro excediese á la distancia del último planeta conocido, el que dista del sol treinta veces más que la tierra, es decir, algo más de 1,200 millones de leguas geográficas. He aquí el principio de la formacion de nuestro hermoso sistema solar: un inmenso globo de pequeñísima densidad, al tomar en consideracion la masa del conjunto de los cuerpos que de este globo se forman: el sol los planetas y satélites, conocidos hasta hoy. El eter mismo si existe, debia podérsele comparár y hacerle resistencia en este movimiento primitivo de rotacion de Oeste à Este que suponemos con Laplace, sin que pretendamos, como lo hizo Kant, dar la explicacion intima de la existencia de este movimiento. Trabajo inútil fué el de Kant al querer sacar de su cabeza la causa última de todo cuanto existe, tanto en lo material como en lo espiritual. La filosofía tiene por objeto investigar y comprender la verdad, pero no crearla con suposiciones imaginarias. Menos aun explica otro astrónomo cuando afirma, que bastaba cierta atraccion de los cuerpos inmediatos al globo, para producir esta rotación primitiva; pues tal explicación no tiene otro efecto que alejar algo más la dificultad. El movimiento que es universal, y que existe en todo el mundo y en el infinito número de mundos, tiene su razon y causa eternas; que se hallan fuera de la materia movida; é involuntariamente nos encontramos en la necesidad de recordar un pensamiento profundo de los antiguos, el del primer móvil. Igual idea y siempre la misma se nos presenta casi constantemente desde Ptolomeo hasta el siglo pasado. Entre todas las suposiciones fantásticas, de la antigüedad y de la edad media, muy absurdas las más veces, en las que encontramos un ciclo de agua, otro de fuego y tambien los cielos cristalinos, donde hay hasta el cielo de los santos y otro de los ángeles y donde tampoco faltó el infierno, siempre se nos presenta el primer móvil, como el último de todos, dando animacion y movimiento á toda la máquina celeste en el espacio de 24 horas, lo cual era necesario para determinar una causa productora del movimiento variadísimo que notamos en la multitud de los cuerpos celestes. Este movimiento, cuya naturaleza y leves hoy ya no ignoramos, necesita para desarrollarse, de un principio, de un primer móvil, sea cualquiera la causa que pudiéramos señalarle.

A más de la rotación indicada, supuso Laplace, en aquel inmenso globo de materia una temperatura elevadísima, como nos lo demuestra todavía hoy el sol, y sobre cuya existencia primitiva no puede tampoco haber duda en los planetas que de el dependen, y de lo que la misma tierra nos da pruebas indudables. Aunque comprendamos toda la fuerza y probabilidad que encierra la suposicion de Laplace, sinembargo nos es difícil continuar nuestro raciocinio y dar razon de estas primitivas formaciones que, como en nuestro sistema solar, debian efectuarse tambien en los innumerables sistemas solares que componen el universo. Si admitimos la aglomeracion de la materia en el espacio alrededor de centros determinados encontramos un movimiento, que segun el principio conocido de la transformacion de las fuerzas, tenia que producir una inmensa temperatura, sin que por esto haya una manifestacion notable de luz y calor, los que solo en ciertas condiciones de densidad pueden resultar. Estos movimientos hacia centros diferentes han existido y existen; es la atracción, la misma que es la causa principal del desarrollo del calor, y hasta pudiera decirse idéntica con el calor, por no encontrarse aquí sino una transformacion de fuerzas. Pero queda hasta hoy sin esplicacion la distribucion de la materia para la formacion del inmenso número de sistemas solares repartidos en el universo. No sé si sobre este punto se hava dado alguna explicacion, pues la distribucion primitiva de la materia, por fuerza tenemos que admitir como un hecho que está fuera del alcance de toda inteligencia, y que no puede formar el objeto de observaciones, ni discusiones científicas.

Ningun científico duda hoy que nuestro sistema solar se haya formado de una de las infinitas nebulosas, y lo que Laplace propuso con todo recelo y desconfianza, hoy está aceptado por todos, y no ciegamente, sino por razones científicas, que han llegado á dar fundamento y

desarrollo á lo que ántes solo era hipótesis.

El sol debia segun Laplace pertenecer á aquellas nebulosas que el telescopio nos muestra con un núcleo más ó ménos brillante, rodeado de una atmósfera nebulosa, la que condensándose hacia la superficie del núcleo, le transformaba en estrella. Suponiendo que todas las estrellas estén formadas de la misma manera, se puede imaginar ademas, que al estado nebuloso hayan precedido otros y otros estados de mayor difusion y disociacion de la matoria, así como arriba ya lo hemos indicado.

Antes de entrar en esplicaciones sobre el estado primitivo de nuestra nebulosa, veamos la esplicacion del sistema tal como la indica

Laplace.

Hallándose esta nebulosa, este globo inmenso que debia formar el sol y los planetas, á una temperatura muy elevada, debia tener lugar una radiación de calor á los espacios vacíos, y en consecuencia del enfriamiento una condensación sucesiva, la que á su vez producia de nuevo calor.

La ley de la Mecánica sobre la igualdad de las superficies nos enseña, que cada partícula libre en su gravitacion hacia un centro, tiene tal movimiento, que su rádio vector recorre en tiempos iguales superficies iguales. Este rádio vector tenia que disminuirse á causa de la condensacion, y para recorrer, sinembargo, igual superficie, preciso era que se aumente el arco que describia en el mismo tiempo; es decir, la condensacion tenia por consecuencia directa una aceleracion de la rotacion, y esta, á su vez, producia un aumento de la fuerza centrífuga. Conforme al esperimento expuesto al principio, resultó una aglomeracion de la materia en el Ecuador, donde prevalecía la fuerza centrífuga, y un aplanamiento á los dos polos, hasta que finalmente venciendo la fuerza centrifuga á la atracción se separaba un anillo en la parte del Ecuador, el cual estaba animado todavía del movimiento comunicado é hizo su rotacion alrededor del eje principal. He aquí la primitiva formacion de Neptuno, el último planeta que conocemos en el sistema solar. Este anillo en su condensacion producida por la pérdida de calor. naturalmente debia romperse, supuesta su inmensa estension y la grande variedad de cuerpos que lo componian en forma de vapor, llegando à tener cada uno al condensarse diferente estado de densidad. De tal manera debian formarse entónces una ó muchas esferas que tenian, despues de separadas de la masa principal, un doble movimiento, el uno alrededor del cuerpo primitivo del cual habian formado parte, en direccion de Oeste á Este; el otro, alrededor de su mismo eje, que permanecia paralelo al eje del globo primitivo, en la misma direccion. Este segundo movimiento tenia que resultar por la diferencia de velocidad en la parte interior y esterior del anillo. Esta última velocidad, siendo mayor debia prevalecer y formar el movimiento rotatorio alredor del eje. Así tendriamos formado el primero y más lejano de los planetas.

Si despucs de lo dicho volvemos al globo principal, verémos que el fenómeno esplicado puede y debe repetirse por segunda vez. Segun la misma ley do Keplor, de la igualdad de las áreas, y hallándose el globo principal áun en el estado gaseoso, resulta de nuevo, despues de la condensacion, mayor velocidad de rotacion, por consiguiente una aglomeracion y la formacion de otro anillo, para constituir el segundo pla-

neta, Urano.

Esta formacion es la regular, la que vemos en todos los planetas, si esceptuamos los meneres, situados entre Marte y Júpiter, cuyo número actualmente es de 192. Bien se comprende por lo dicho anteriormente, que segun la variedad de las sustancias contenidas en los diferentes anillos y su divérso modo de condensacion, no era difícil que, al romperse, se formen muchos centros de condensacion, y que resulten así, en la misma distancia, un número considerable de planetas pequeños, en lugar de uno solo. Esta formacion era la más natural, y puede decirse casi necesaria. Poca ó ninguna probabilidad tiene la esplicacion de Olbers, el que supone quo en lugar de los planetas pequeños, al principio hubo solo un gran planeta, del cual se formaron á consecuencia de un fuerte trastorno, todos los pequeños que ahora conocemos. No puede inventarse razon alguna probable que esplique tal formacion, ni ménos indicarse una causa de trastorno, que tuviese por fundamento alguno hecho ó analogía.

Si con esta esplicación hemos procurado demostrar, la formación

de todos los planetas, desde Neptuno hasta Mercurio, y de otros si los hay, faltan todavía las razones que nos hagan comprender el orígen de los satélites y del anillo de Saturno; más el mismo raciocinio que nos sirvió para los planetas, tiene que emplearse tambien para los satélites. El estado de los planetas, al formarse, tenia la misma naturaleza que la del globo primitivo, es decir, capaz de condensarse, por ser todavía gaseoso. Por tanto era natural, que se renueven los mismos fenómenos de aglomeracion de la masa y de separacion de los anillos. La ulterior condensacion podia dividir estos anillos en muchos, ántes de romperse, por la desigual celeridad que tenian las partes extremas, encontrándose ya más resistencia y ménos extension, en un planeta solo, que en toda la masa primitiva del sol. Al romperse el anillo debian formarse una ó muchas esferas nuevas, segun que haya uno ó muchos centros de atraccion, y así mismo uno ó muchos anillos separados.

Si recordamos las observaciones hechas respecto de los planetas, tendremos tambien para los satélites dos movimientos diferentes, el uno alrededor del planeta, el otro alrededor de su eje. Más, podia acaecer, que hubiese tal regularidad en la condensacion, que los anillos llegasen al estado de solidez sin romperse, y este seria entónces el fenómeno de Saturno. Este último planeta debia haber tenido muchos anillos separados, de los cuales los exteriores, al romperse, formaron los satélites, miéntras que los interiores conservaron su equilibrio y no se rompieron, y así nos presentan el hermosísimo fenómeno de anillos libres y con-

densados que solo en Saturno admiramos.

El experimento de Plateau mencionado al principio, ha tenido lugar en grande, y nos hace compronder la posibilidad, de que el sistema solar, con toda su variedad y grandeza haya podido desarrollarse de una sola masa coherente. Más que por la hermosura, quedamos asombrados por el gran órden y el principio activo que ha dominado y domina los cuerpos celestes.

Muy diferente es esta teoría de Laplace de todas cuantas ha habido ántes de él. Ninguna contradiccion se muestra en ella, ni contiene contradiccion alguna con las leyes físicas conocidas: cualidades bastante importantes para aceptarla con preferencia, aunque no hubieran da-

tos positivos para apoyarla.

Pero de la posibilidad al hecho hay grande distancia. (Solo datos evidentes pueden suministrar al sistema un verdadero valor, y estos datos los encontramos, ya en la misma exposicion de Laplace, ya en los descubrimientos científicos modernos, los que sucesivamente han venido á comprobar la explicacion indicada y colocarla casi al abrigo de toda duda.

(Continuard).

#### APUNTES

#### SOBRE EL CLIMA DE LAS ISLAS GALAPAGOS.

SEGUN LAS OBSERVACIONES HECITAS DURANTE UN VIAJE, EN LOS MESES DE AGOSTO

A NOVIEMBRE DE 1875

POR 1/L

#### Dr. T. WOLF.

Nueve grados al Oeste de las costas ecuatorianas se halla el Archipiélugo de los Gulápagos, del que se posesionó la República del Ecuador
el 12 de febrero do 1832, mediante una expedicion al mando del coronel Ignacio Hernández, á quien envió el Gobierno, á consecuencia de
una denuncia hecha por el general Villamil.

La masa principal de las islas y las cinco mayores, es decir, Albemarle, Indefatigoble, Narborough, James y Chatham, se encuentran entre la línea equinoccial y el primer grado de latitud austral. Solamente las tres pequeñas de Abington, Bindloe y Tower caen al otro lado de la línea, y dos, no mucho más grandes Hood y Charles (6 Floreana), al Sur del primer grado austral.—Regularmente se cuentan trece islas, añadiendo á las que acabamos de nombrar, las de Barrington, Duncan y Jervis, y desatendiendo las numerosas isletas menores, que rodean las islas principales, y los pequeños y desiertos islotes de Wenman y Culvepper, que se hallan 27 leguas al Noroeste de Abington.—El diámetro longitudinal del Archipiélago, desde Chatham hasta Narborough mide 53 leguas, y el latitudinal, desde Abington hasta Floreana, 41 leguas; de manera que las islas se hallan esparcidas sobre una área del océano Pacífico de más de 2,000 leguas cuadradas, sinembargo, reunidas ellas, formarian apénas 240 leguas cuadradas de tierra firme. \*

El naturalista, que en 8 dias navega de las hermosas orillas del Guáyas á ese Archipiélago, al contemplar la muy escasa y singular vegetación de las islas, con la cual están en perfecta armonía los animales no ménos singulares, que las habitan, se cree trasladado á uno de los países extratropicales, por no decir polares. Ninguna planta, ningun animal, ningun producto terrestre le recuerda la cercanía del Ecuador; y sinembargo, cuando pregunta á los astros del cielo, le responden que se halla precisamente debajo de esa línea. Al subir á las altas cordileras de Quito nos sucede lo mismo; pero en este caso encontramos desde luego la explicacion del fenómeno en la gran elevacion del país,

<sup>\*</sup> Albemarle tiene 138 leguas cuadradas, Indefatigable 33, Narborough 21, James 18½, Chatham 14, Floreana 4½, todas las demás islas é islotes juntos 11 leguas cuadradas, entendiendo siempre leguas de 20 al grado. De aquí se infiere, cuán exagerado es el cálculo de los que dan á este Archipiélago 800 leguas cuadradas.

miéntras que en las islas de Galápagos nos encontramos al nivel del mar é en alturas insignificantes.

Indagando las causas físicas del carácter tan singular y anormal, de los organismos de las islas Galápagos, las encontramos á nuestro parecer en la formación geológica particular de ese Archipiélago y especialmente en su clima. Reservándonos la descripción de la primera para otra ocasión, nos proponemos por ahora solamente dar algunas observacio-

nes y explicaciones acerca del segundo.

Si nos fijamos en un mapa hidrográfico, en que se hallen indicadas las corrientes de los mares, veremos que la gran corriente llamada del Perú ó de Humboldi, que viniendo del mar antártico baña las costas de Chile y del Perú, desde el Cabo Blanco (4º Lat. S.) abandona las costas y se dirige hácia el Noroeste, pasando por el Archipiólago de los Galápagos. Las aguas de esta corriente son considerablemente más frias que las del océano intertropical libre de corrientes. El mar entre 5º 45 Lat. N. y 6º 15' Lat. S. tiene comunmente 28½° C. Humboldt observó en el Pacífico "al Este de las islas Galápagos", probablemente en las costas de Esmeraldas, la temperatura de 20°3; y en estas regiones el agua del mar suele tener de 2 á 3 grados más que la atmósfera.—Establecidas estas generalidados, vamos á referir nuestras observaciones particulares.

En agosto, al tiempo de nuestra partida, el agua de la ria de Guayaquil tonia la temperatura de 27°C, en frente de la ciudad: 10 millas más abajo, al lado de la isla Mondragon, 25°; cinco millas más adelanto, en fronto dol pueblo do Puná, 24°; y corca do Punta Arcna, al término austral de la isla de Puná, 23º centígrados. El agua del rio se enfria á medida que va mezclándose con el agua del mar. En toda la travesía, desde Puná hasta el puerto de Santa Elena, se conservaba la temperatura del agua constante, es decir de 23°C.—Despues de salir de dicho puerto, el termómetro indicó siempre la misma temperatura del mar, durante todo el primer dia de la navegacion. Pero el segundo dia, el 7 de agosto, á las doce, cuando nos hallamos bajo 1.º 10' Lat. S. y 85° 6' Long. O do Paris, 110 millas náuticas distantes de la costa, la temperatura del agua subió à 24°; à las cuatro de la tarde á 24½°, y á lás nuovo do la nocho á 25°C. La otra mañana á las 6, el agua tenia ya 26° centígrados, y esta temperatura conservaba hasta el 9 de agosto, cuando ya estuvimos cerca de las islas (el cielo cubierto no permitió en este dia la determinacion exacta de nuestra posicion). Al medio dia de esta fecha bajó la temperatura del agua de 26° á 25°, y á las 6 de la tarde, en el momento en que divisames por primera vez los picos más altos de la isla Chatham (calculamos la distancia à 40 millas) fué de 24°C. Durante la noche un fuerte temporal desvió nuestro buque de su rumbo, y nos llevó hácia el Sur. Amanecimos al lado de la isla Hood (la más austral del Archipiclago), y observamos que la temperatura del agua era de 23°, exactamente como en la costa de Santa Elena. Esta temperatura se mantenia constante entre todas las islas, desde Chatham hasta Albemarle. Pero atras de

esta última, es decir on su costa occidental, especialmente en la bahía de Santa Isabel, bajó á 21° centígrados.—Advertimos que las observaciones hechas en noviembre, durante nuestro regreso á Guayaquil, concuerdan exactamente con las que acabamos de copiar de nuestro itinerario. Ademas nos resta decir, que en la costa de Santa Elena, y hasta 100 millas hácia Oeste, la corriente de las aguas se encamina directamente de S. á N., y que desde allí, más al Oeste, corre de SE. á NO. En el Archipiélago mismo las corrientes con el rumbo indicado son tan fuertes, que á veces hacen peligrosa la navogacion, 6 á lo ménos forman uno de los mayores obstáculos en tiempos de calma. \*

De nuestras observaciones se sigue:

1º Que en las costas de la provincia del Guáyas (y probablemente tambien en las de Manabí hasta el Cabo Pasado) el mar tiene la misma temperatura baja, de 23°C., que en el Archipiélago de los Galápagos, en donde se la atribuye á la corriente antártica;

2º Que estas dos corrientes de agua fria estáu separadas entre sí por una zona ancha del mar, cuyas aguas tienen una temperatura más

elevada en 3 grados, es decir de 26°C;

3º Que el tránsito de las zonas frias á la zona caliente no es tan repentino, como se ha observado en los límites de otras corrientes del océa-

no, sino quo se verifica poco á poco;

4º Que las dos zonas frias tienen una temperatura inferior en 5½° centígrados á la que corresponde á los mares situados bajo la línea equinoccial, y que la zona más caliente, que las separa, tampoco llega á te-

ner la temperatura normal de 281º C.

5.° Que la corriente, que pasa por el Archipiélago de los Galápagos, parece más tria, (de 21° C.) en sus partes occidentales, que bañan las costas de Narborough y de Albemarle. Sinembargo, como no nos era posible, extender nuestras observaciones más allá de la Longitud de Narborough, y como las que hicimos al Oeste de Albemarle son pocas (pero constantemente con el mismo resultado), no queremos sostener que esta quinta deduccion sea absolutamente exacta, aunque no podríamos excogitar una causa local, que nos explicase la temperatura tan baja en la bahía de Santa Isabel (Elizabeth-Bay).

Respecto al primer punto, nos parece que debemos admitir, que no toda la gran "Corriente de Humboldt" declina desde el Cabo Blanco al NO., sino que allá se bifurca, siguiendo una rama de 100 millas de ancho la costa ecuatoriana hasta Manabí, en direccion S-N. y dirigiéndose la otra principal y más ancha directamente hácia NO. á las islas Galápa-

gos. (Véase la cartita.)

No es éste, el lugar de tratar de la gran influencia que la expre-

<sup>\*</sup> Recordamos, por ejemplo, que para doblar la Punta Norte de Albemarle, lo que se hace con buen viento en una hora, gastamos ceho dies con viento adverso; pues, pasados cinco dias de trabajo inútil (la corriente siempre nos llevaba al NO.), no hubo otro medio sino navegar 200 millas hácia NE, para regresar á un punto de la costa oriental de Albemarle, que do la Punta Norte no dista más que 10 millas.

sada corriente ejerce en el clima de las costas de Chile y del Perú; y solamente diremos, que sin duda alguna las costas de Santa Elena y de Manabí deben su clima sano, seco y fresco, principalmente á una influencia igual aunque ménos pronunciada, que ejerce la rama de la corriente que las baña. Si esta influencia en nuestras costas es tan notable, apesar de la preponderancia de un fuerte clima continental, ¿cuán poderosa no será en unas islas oceánicas, rodeadas por todas partes del principio refrigerante?

Dos causas bajan la temperatura en las islas Galápagos: la primera es general para todas las islas oceánicas, \* es decir su posicion aislada en medio de una immensa superficie de agua. Un clima insular siempre es más mitigado que un clima continental, bajo la misma latitud. En los países polares el mar sube la temperatura de las islas, y en las regiones intertropicales refresca su clima. Pero en nuestro Archipiélago sobreviene la segunda causa puramente local, es decir, su

posicion en medio de una grau corriente de aguas frias.

En todas las partes del océano, en donde las aguas tenian 23°C. la temperatura del aire variaba entre 21° y 23°: el término medio era de 22°, 6 en 1 grado más baja que la del agua. Y la misma (de 22°C.) es la temperatura media de las regiones bajas (hasta 70 metros de altura aproximadamente) en las islas Galápagos, aunque en la tierra la variacion diaria del termómetro es más considerable, que sobre el océano, siendo los dias más calientes y las noches más trias.—En la casa del difunto sonor Valdisan, que se halla en la isla Floreana á la altura de 133 metros, pudimos hacer durante muchos dias, una serie de observaciones termométricas; y resultó para esta localidad la temperatura media de 20°C. [La variacion en la sombra era muy pequeña: max. 213, min. 19°]; en la hacienda del mismo señor, que se halla más arriba en una altiplanicie, á la altura de 277 metros, el termómetro variaba entre 18 y 19 grados; el agua del manantial al lado de la casa inferior [á 133 metros de altura] tiene 18°C, temperatura que manifiesta su origen de los cerros altos de la isla. En la hacienda de la isla Chatham, que se halla á la altura de 288 metros, observamos durante 10 dias una temperatura media de 19°C; en las pampas de la misma isla, que tienen entre 300 y 400 metros de altura, reina la temperatura media de 18°C; sobre el cerro de San Joaquin, que es el punto más alto de la isla Chatham, con la altura de 712 metros, vimos bajar el termómetro, á mediodia, hasta 14°C. [fuerte viento monzon de SE. niebla densa en la copa del cerro]. Así como ésta última, tambien las otras observaciones termométricas, que hicimos en diferentes islas y en varias alturas, son demasiado aisladas, para deducir de ellas la temperatura media de los lugares respectivos, pero están acordes con las anteriores. Ciertamente, atendiendo á la posicion geográfica de estas islas debajo la línea, se debe decir, que su temperatura es muy baja; y ademas obser-

<sup>\*</sup> Islas oceánicas llamamos las que se hallan léjos de los continentes, en oposicion á las litorales, que están cerca de las costas continentales.

vamos, que decrece pronto con la altura, disminuyéndose á cada cien metros de elevacion de 1 á 2 grados [segun las circunstancias locales más ó ménos rápidamente].

拼 棒.

Despues de la temperatura, es la humedad relativa de la atmósfera, en conexion con el cambio de las estaciones seca y húmeda, la que determina el carácter de un clima en las regiones tropicales. Respecto á este punto, desde luego tenemos que distinguir en las islas Galápagos dos zonas bien marcadas: una baja y seca, y otra alta y húmeda. Esta notable diferencia es la consecuencia de las condiciones lísicas y climato-lógicas muy particulares que reinan en las islas, y por las cuales en las regiones bajas no se forman precipitados ntmosféricos sino rara vez y en corta cantidad, en tanto que abundan en las regiones altas.

La zona seca se extiende entre el nivel del mar y la altura de 220 metros, poco más ó menos, y ocupa la mayor parte del terreno del Archipiclago: solamente las islas más grandes de Albemarle, Indefatigablo, James, Chatham y Floreana poseen montañas y altiplanicies, que llegan á las alturas, en que reina el clima húmedo. El invierno, ó la estacion Iluviosa, cae en las islas al mismo tiempo que en nuestras cos tas, desde febrero hasta principios de junio; pero suele ser más irregular, más corto y más escaso de agua, y aun hay años, en los que falta completamente. Este es el único tiempo en que algunos aguaceros humedecen el árido terreno de la region baja, y en que la escasa vegetacion de ella puede proveer sus órganos de la humedad necesaria; pues la porosidad de las rocas volcánicas, que forman casi exclusivamente esta region, deja filtrar el agua de las lluvias en muy poco tiempo, é impide la formación de manantiales y de lagunas. Estas se encuentran solamente en la region alta, en que las lluvias del invierno son más copiosas y un terreno arcilloso favorece su formación en muchos lugares. Ademas se puede decir que en esa zona alta llueve más en el verano que en el invierno, pues entônces las garruas son contínuas y muy fuertes. En el mes de agosto no pasaba un dia, en Floreana, sin que notáramos cuatro 6 cinco garruas, y cran tan fuertes en la altiplanicie (270 metr.), que el camino á la hacienda se dañaba considerablemento y estaba lleno de lodo. Rara vez bajaban estas lluvias hasta la casa del señor Valdisan (133 metr.), eran muy pasajeras y cinco minutos despues el suelo estaba tan seco como ántes. \* Más abajo, hacia la playa del mar, no caía gota. Durante todo el tiempo de nuestro viaje, desde agosto hasta noviembre, las montañas de todas las islas altas estaban continuamente envueltas en nubes y nieblas; en alto-Chatham no hemos visto el sol en 10 días y hemos sufrido mucho por las contínuas lluvias, mientras que en la mitad setentrional de esta isla, que pertene-

<sup>\*</sup> En varias noches claras, que precedieron al plenilunio, observábamos durante las garruas el fenómeno del arco-iris (lunar) con una rara perfeccion y hermosura; pero de los siete colores solamente el amarillo, verde y rosado se distinguian bien.

ce á la region baja, no caía ni una gota de agua.

El viento (monzon) sopla casi siempre del Sureste, y como traclos vapores acuosos que se condensan en las montañas más altas, este lado de las islas es el más húmedo, y la zona liúmeda suele extenderse

en el hasta 40 y 70 metros más abajo que en el opuesto.

La humedad relativa de la atmósfera se manifiesta de la manera más patente é inmediata en la vegetacion, y ella es totalmente distinta en las dos zonas verticales, que hemos establecido para las islas. No es preciso ser botánico para advertir desde luego esta diferencia esencial entre las plantas de la zona baja y seca y las de la region alta y húmeda; apénas se encontrará una docena de especies vegetales, que sean comunes á ambas zonas. La diferencia hipsométrica entre ellas estan insignificante, como hemos visto, que por ella sola, ó por la temperatura disminuida, no puede explicarse un cambio tan completo en la vegetacion; pero la falta ó la abundancia de humedad es, sí, una circunstancia sumamente poderosa. Con algunos rasgos ligeros caracterizaremos las dos zonas, sin entrar por ahora en las particularidades batánicas.

En la zona inferior [0-200 metr.] la vegetacion cubre el suelo imperfectamente; por todas partes se descubren las ásperas lavas de color negro, pardo ó rojizo entre los raquíticos arbustos, que reemplazan la vegetacion arbórea. Todos esos arbustos se distinguen por la escasez de su follaje, y las hojas son menudas y tienen, como también las ramas, un color coniciento ó blanquizco; sus flores pequeñas no son nada vistosas. Al principio se podría creor, que los arbustos habian perdido sus hojas por la sequedad del verano, como sucode en los bosques de nuestras costas, pero no es así; inspeccionándolos bien, se observa que la mayor parte de ellos no solamente poseen hojas, sino tambien flores, y en el invierno no cambian mucho de aspecto. Esta menudencia y escasez de los órganos vegetativos pertenece á su carácter escheial y es una próvida acomodacion al clima árido, en que las plantas no pueden prodigar la sabia en grandes y suculentas hojas. Una Lantana, dos ó tres especies de Croton, otras tantas de Euphorbia y algunas Syngynesias: he aquí los representantes principales de esta pobre flora. Entre los arbustos se levanta por aquí y por allá una Algarroba ó un Palo santo á 20 ó 30 pies. La misma altura alcanzan los Espinos [Céreus] y las Tunas [Opuntia], que prefieren los lugares más secos y estériles, en donde ningun otro vegetal podria sustentarse, coronando muchas veces las caprichosas y erizadas márgenes de los cráteres. La vegetación herbácea no es ménos pobre, y se reduce á algunos mechones de paja seca [Gramíneas y Cyperáceas] y una que otra yerbecita malograda. Pero hay extensos parajes [p. ej. en Albemarle de muchas leguas cuadradas] completamente desiertos, en que el suelo se presenta como pavimentado de enormes pedrones de lava, y no se descubre ninguna planta, excepto algunos Espinos aislados, que sin duda atraen la humedad de la atmósfera, pues no se comprende, cómo podrian recibirla suficientemento por sus rafces, clavadas entre las rajaduras de la lava desnuda, que durante el dia en los soles se calienta como un horno. " De paso sea dicho, que la Orchilla sun líquen del género Roccella, que en estas islas desde muchos años forma el artículo de exportacion más interesante, se encuentra exclusivamente en la region inferior de que hablamos, hasta á 100 metros de altura. Este vegetal crece con preferencia en las rocas y en los arbustos, que están expuestos á los vien-

tos marinos, y se puede decir que vive del aliento del Océano.

En la altura de 200 metros la vegetación conserva todavía el carácter general que acabamos de describir, haciéndose solamente algo más robusta y espesa; los Espinos y las Tunas desaparecen poco á poco, y algunas otras plantas ocupan su lugar; los árboles de la Algarroba y del Palo santo son más altos, y de sus ramos cuelgan las largas barbas de la Usnea [una especie de líquen], indicando un grado más alto de humedad atmosférica. Esta Usnea se distingue por su frecuencia y su color blanco à grandes distancias, y caracteriza muy bien la angosta zona de transicion entre la seca y húmeda, que podemos poner entre 200 y 240 metros de altura. Encima de ella se cambia derrepen-

te y como por encanto todo el aspecto de la vegetacion.

En la region superior el suelo húmedo está cubierto de un césped siempre verde de gramas y otras yerbas, los bosques ofrecen bastante variedad de árboles y arbustos, igualmente de un hermoso y eterno verdor. Los árboles no son muy altos ni corpulentos, pero si coposos; á los más frecuentes y más interesantes pertenece una Guayabita [Psidium] cuvas frutas, del tamaño de una cereza, son comestibles aunque algo ágrias; dos especies de "Lechoso" [Syngynesias] de una talla muy esbelta y lozana, de cuyos troncos destila una resina ó un bálsamo muy recomendado en las cortaduras y otras heridas; ademas un árbol muy interesante de la familia de las Sanguisorbáceas, que recuerda las Polylepis de la region andina del Continente. No enumerarémos más especies, y diremos solamente, que cualquiera que conozca la flora ecuatoriana, advertirá la gran analogía que presenta esta vegetacion con la de los bosques en los páramos, analogía que resalta todavía más á los ojos al contemplar los musgos y líquenes que cubren los troncos y ramos de los árboles, y los helechos. De estos últimos homos recogido seis especies, que se encuentran tambien en las faldas del Pichincha.

<sup>\*</sup> Ciertos paisajes de esta region presentan el aspecto más singular y grotesco, que la fautasia puede imaginarse: esos ceutenares de fráguas ciclópicas de los cráteres apagados, acumuladas de trozos inmensos de la lava más úspera y negra; entre las rocas quemadas tal enal tronco corpulento de un Espino (Céreus) que levanta sus ramos como los brazos de un candelabro, ó de una Tuna (Opuntia Galapageia) no ménos gruesa y afieja; por aquí un mónstruo do Galápago (Testudo elophantopus) que muevo sus miembros deformes con una flema admirable, é intenta subir por la trigésima voz á una roca, de que ha caido ya veintinuevo veces; por alla un grupo de las feas y estrañas iguanas marinas (Amblyrhynchus cristatus), que con bocas abiertas y miembros extendidos se asolean. Todo en esta naturaleza es extravagante y raro, pero las partes inorgánicas y orgánicas del cuadro están en perfecta armonía entre sí, y á veces recuerdan vivamente los paisajes antidiluvianos, enales los geólogos suelen pintarnos en sus descripciones de los fósiles.

El botánico se podria creer más bien en la altura de 3,000 que en la de 300 metros. Tambien las pampas extensas, cubiertas de paja gruesa, que en las islas se encuentran de 600 á 700 metros de elevacion, requerdan bajo muchos respectos los pajonales y páramos de los Andes.

Aunque nos propusimos en este artículo no entrar en especialidades botánicas, sinembargo no podemos prescindir de una consideracion general. No se oculta al observador atento, que la flora de las islas Galápagos lleva en general el tipo americano, tanto respecto á la afinidad botánica de los géneros v de las especies, cuanto en su hábito exterior. Las particularidades que la distinguen á primera vista de la flora del Continente, consisten en la pequeñez de los órganos foliáceos, en la falta de hermosas flores, en la escasez de epítitas y parásitas y en la ausencia de las lianas y enredaderas. La hermosura de los bosques sudamericanos consiste en gran parte en el primoroso y gigantesco follaje de las Monocotyledóneas, por ejemplo, de las Palmas, Musáceas, Zingiberáceas, Aroídeas etc.; todas estas familias faltan. Relativamente al punto segundo podemos asegurar, que en todo el Archipiélago no hemos encontrado ninguna flor, que por su hermosura ó forma particular llamara la atencion. Las epílitas, adorno especial de nuestros bosques, están representadas por dos Bromeliaceas y dos Orquideas insignificantes.—Cierto es que aun los páramos del Continente presentan mayor número de formas "tropicales", que esas islas. Y esta particularidad no se explica suficientemente por el clima solo, sobre todo, si anadimos, que la mayor parte de las plantas fanerógamas son *endémicas* ó propias do este Archipiélago, es decir, que no se encuentran en ningun otro país del mundo. ¡Estos son caprichos de la naturaleza, ó digamos más bien que son misterios de la creacion!

No seria difícil demostrar el señalado influjo que ejerce el clima de las dos zonas en la zoología de las islas, y á priori podríamos conjeturado de la íntima correlacion, en que está el reino animal con el vegetal en todo el mundo. Pero como las observaciones respectivas en los animales no son tan fáciles y óbvias como en las plantas, el tena necesitaría discusionos más profundas y extensas, que serian demasiado agenas al objeto de este escrito; y así lo pasamos en silencio, y preferimos añadir todavía cuatro palabras respecto de la poderosa influencia que ejerce ol clima en la naturaleza inorgánica.

Todas las islas, sin excepcion, son volcánicas en todas sus partes. Se puede distinguir una formacion volcánica antigua y otra más moderna. La primera, que consta de tobas y areniscas volcánicas [palagonitas], se halla muy reducida y en pedazos aislados en las regiones bajas de las islas, y no es de ninguna importancia para nuestras consideraciones actuales, por lo que podemos desatenderla completamente y consideratan solo la segunda, que se compone casi exclusivamente de lavas basátticas.—Es verdad que el terrono de la zona inferior presenta un aspecto muy diferente del de la zona superior; pero la exacta observacion y

algunas reflexiones sencillas, nos convencen de que geológicamente no hay ninguna diferencia esencial entre los terrenos de las dos regiones, y de que ambas pertenecen á una misma formacion volcánica, tanto por los materiales constitutivos, cuanto por su edad relativa. Toda la diferencia aparente y exterior es debida únicamente á las diferentes condiciones climatológicas, en que se hallan las dos zonas verticales.

En la region árida, en que la influencia destructora de la atmésfera por la falta de humedad es casi nula ó á lo ménos muy insignificante, las rocas quedan por millares de años tan freseas é intactas, como en el dia de su erupcion ; de aquí osos immensos campos de lava negra con la superficie sumamente áspera y de naturaleza vidriosa y escoriácea, que dificultan tanto la comunicación entre los lugares mas cercanos, hasta hacerla á veces imposible; de aquí estos centenares de pequeños cráteres de crupcion, que conservan los picos, agujas y demas formas caprichonas do sus márgenes tan frescas, como si ayer hubiesen nacido, y recuerdan los volcanes de la luna, cuyos contornos afilados suelen explicarse tambien por la falta de influjos atmosféricos sobre aquel astro.—Pero en la zona superior, los mismos materiales volcánicos se descomponen rápidamente, por la gran humedad que reina allá, merced à las continuas nieblas, garruas y lluvias. Los contornos irregulares y ásperos de los volcanes se redondean, los cráteres se borran y se rellenan; de la lava basáltica se forma por la descomposicion química una tierra arcillosa rogiza, la cual mezclada con los restos podridos de la vegetación, dá un excelente terreno para los pastos naturales y capaz del cultivo. La vegetación misma contribuye en la region superior à la pronta descomposicion de las rocas por la influencia química y mecánica de sus raices sobre ellas. Algunas veces hemos seguido el camino de corrientes de lava muy largas, que de la region superior llegan á la inferior, y nos hemos convencido hasta la evidencia, de que únicamente la humedad produce la diferencia del suelo en las dos zonas: sobre la misma corriente de lava se podria plantar un jardin arriba, y abajo se trepa con gran dificultad sobre sus frescos pedrones. Observando las islas de lejos, se ve que de los volcanes altos salen, como radios de un centro, largas y anchas fajas negras hacia las playas del mar: estas son las corrientes de lava. Todas son frescas en sus partes inferiores, pero muchas parecen perderse hacia arriba, porque ahí ya están cubiertas de vejetacion; y las que siguen con la misma frescura hasta la cumbre del volcan, son seguramente muy modernas, de manera que la humedad todavía no tenia bastante tiempo para atacar y descomponerlas. \* Cuando en la zona inferior encontramos una lava en el estado de descomposicion (que por lo demas nunca es tan perfecta como en la superior), podemos concluir que es antiquísima y de las primitivas de estas islas.

<sup>\*</sup> En cfecto, se encuentran talos corrientes frescas especialmente en Albomarle y Narborough, precisamento en donde la actividad volcánica se ha manifestado hasta on los últimos tiempos.

No terminaremos este artículo sobre el clima de las islas Galápagos sin indicar ligeramente algunas deducciones prácticas, que resultan de nuestra exposicion. La primera es, que toda la region baja y árida del Archipiclago es del todo incultivable y, por tanto casi inhabitable; pero esto quiere decir que lo son nueve décimas de su terrono, à Hay islas considerables, p. ej. Hood, Barrington, Bindloc, que no participan de la region húmeda y fértil, por ser demasiado bajas. La gran isla de Narborough, aunque posée un altísimo volcan central, es toda inhabitable por razones especiales, que han de buscarse en lo moderno de sus lavas. Solamente en cinco islas encontramos algun terreno cultivable, que se presta á la agricultura y á la cria de ganado; en Florenia no ocupa mucho más de una legua cuadrada, en la initad meridional de Chatham unas tres leguas cuadradas (toda la mitad setentrional es baja y estéril), en Indefatigable y James (6 Santiago) otras tantas, y en la isla de Albemarle, que se extiende sobre 138 leguas cuadradas, se halla solamente en las montañas del Sur algun terreno capaz de cultivo, cuya área se puede calcular en 6 ó 7 leguas cuadradas: todo el resto de la isla se parece á la de Narherough. Seguimos el optimismo si aseguramos, que de las 240 leguas cuadradas, quo constituyen el terreno del Archipiclago, talvez unas 20 serán cultivables!

Ahora proguntamos: i os posible que en estas islas se sustente una numerosa poblacion de sus productos indígenas y de la agricultura? Floreana y Chatham son las islas más conocidas y favorables, en cuya colonización se ha pensado algunas veces. Pues bien; concedida una gran feracidad del terreno (tambien sobre este punto algunos han hablado en grandes hipérboles): ¿ cómo puede prosperar y extenderse una poblacion, aunque sea de 400 á 500 habitantes, sobre una legua cuadrada de terreno, en medio de un desierto, si quiere vivir de la agricultura y cria de ganado ; cuán miserables y estrechas serán las condiciones de los propietarios ? cuál su porvenir ?—En Floreana cabe muy bien una hacienda de ganado, en Chatham talvez dos ó tres; pero nada más; y pensar en una numerosa inmigracion es un sueño utópico. El Archipiélago de los Galápagos nunca será habitado, miéntras que en esta República abundan todavía terrenos baldíos con las condiciones agrícolas más ventajosas y en las posiciones más favorables [recordamos solamente la hermosa provincia de Esmeraldas]. Esas islas serán buenas para empresas transitorias, como era la de la Orchilla, como es la pesca, la extracción del aceite de Galápagos, y algunas otras; pero, lo repetimos, no se puede pensar en grandes empresas agrícolas.—Enemigos de toda exageración, debemos decir, que muchos en el país atribuyen á estas islas una importancia no merecida, y que las grandes esperanzas que ponen en ellas, serán frustradas. Y con esta ocasion damos tambien nuestra opinion respecto á las "minas" de las islas, diciendo, que en ellos no hay Guano, ni Fosfato de cal, ni Carbon de piedra [son las tres sustancias de que se ha hablado mucho], finalmente que no hay ningun metal ni mineral explotable!--Este es nuestro parecer respecto á la importancia práctica del Archipiélago, fundado en un estudio largo y no superficial de su naturaleza. ¡Ojalá que nuestra opinion resulte errónea, v que do este lado se abra una nueva fuente de riqueza para la Repùblica! pero tememos, que el tiempo y la experiencia ulterior confirmarán completamente nuestro dictámen.

#### RESUMEN

#### DE LAS OBSERVACIONES CIENTIFICAS. DESDE EL TIEMPO DE LOS ACADEMICOS FRANCESES HASTA NUESTROS DIAS.

Como debemos publicar en este Boletin nuestras observaciones, muy oportuno me ha parecido referir las que ántes de ahora se han hecho en el país, tanto para tenerlas reunidas en un solo cuerpo, como para apreciarlas por su comparacion con las observaciones modernas. A la verdad es muy pequeño el material que ha podido recojerse, y conviene no desperdiciarlo, por la gran importancia que tiene para nosotros, atendida la escasez de datos. Las personas científicas de otras partes y la del mismo país no tienen conocimiento perfecto de los trabajos antes ejecutados, no por falta de interes, sino por la dificultad de conseguirlos.

Hasta hov se nota en Francia el más vivo interes por los trabajos de los académicos franceses ejecutados en este país, como lo manifiestan las publicaciones de J. de la Gournerie y el empeño con que busca todo lo relativo á la historia de la expedición indicada. Por desgracia de aquí no han podido darse sino muy pocas indicaciones á este respecto, y tan escasas que se pudiera decir, que la órden real de 1746, relativa á las Pirámides de Oyambaro y Caraburu "que se derriben y demuelan á fin de que no quede monumento ni fragmento alguno para lo sucesivo" ha alcanzado tambien á todos los preciosos recuerdos que de

esa memorable expedicion se habian conservado.

Tan desconocido es nuestro país y sus producciones en otras partes del mundo, que el Dor. Reiss, que por sus viajes adquirió tanto conocimiento del país, solo pudo recomendar á la sociedad geográfica de Berlin, como fuente preciosa de geografía política la obrita "Catecismo" de la Geografía del Écuador" escrita por el señor Juan Leon Mera. Razones son todas estas que me obligan á no dejar sepultados en el olvido los tesoros científicos que existen, y más áun si se atiende á los pedidos que varias veces se me han hecho de Europa para obtener tales datos.

#### 1.

#### Los académicos franceses, don Jorfe Juan y don Antonio de Ulloa.

Las observaciones más antiguas que se pueden mencionar, pertenecen á los académicos franceses, y á los espanoles Don Jorje Juan y Antonio de Ulloa, que por órden del rey de España acampañaron á los primeros. Difícil es separar las investigaciones hechas por los sabios indicados, aunque el mérito personal de cada uno sea muy diferente; la mayor prueba de ello son las obras que nos han dejado. No hay duda, que ántes de que hubiera cierta rivalidad entre ellos, todos trabajaban de comun acuerdo en las observaciones que se hacian, como se deduce de sus publicaciones. En lo más importante, las observaciones, atronómicas, que solamente se concretaron á pocas determinaciones las que debian servir para fijar las posiciones de los extremos de la triangulacion, bien se nota la imperfeccion y la incertidumbre, al leer las obras de Bouquer y de Lacondamine, y principalmente si se considera una memoria inédita del primero, recien publicada por J. de la Gournorie; más no así en el trabajo de don Jorje Juan y Antonio de Ulloa, que es más positivo, y, segun paroce, por la sencilla razon, que han observado bien la órden superior, que se encuentra en la Cédula real ordonando, "que los sujetos españoles asistan con los mencionados franceses á todas las observaciones que hicieren y apunten las que fueran ejecutando."

Las publicaciones que poseemos con respecto á la expedicion francesa son de Bouguer, de Lacondamine, don Jorje Juan y Antonio do Ulloa; Godin, que hizo sus observaciones acompañado de los dos oficiales españoles, no ha dejado obra alguna, y es más que probable que sus trabajos sean idénticos con los que publicó don Jovie Juan en sus Observaciones astronómicas y físicas. Si se exceptúa la obra de don Antonio de Ulloa, que solo trata de la expedicion, de relaciones históricas, de la descripcion de los diforentes países, de costumbres y climas, las demas son puramento científicas, y por razon de las circunstancias, al-gun tanto polémicas, lo cual, á no dudarlo, tavo un gran influjo para que los trabajos en todo sentido, hayan resultado más perfectos. Desde el principio se noté entre les científices cierta diferencia, que no debe sorprendernos, tratándose de un cargo de tan alta importancia. Las discusiones científicas toman ordinariamente este carácter, cuando se estudia y trabaja con empeño e interes; pero el resultado no puede ser sino bueno, porque sirven en verdad para aclarar el asunto y presentarlo bajo diferentes puntos de vista. Esta misma diferencia resultó tambien á causa de la distribucion del trabajo, pues se hallaban de una parte Godin y los dos oficiales españoles, de la otra Bouguer y Lacondamine. Como es natural, entre los primeros no habia oposicion, ya por ser Godin el más entendido en la materia, ya porque los oficiales españoles se ocupaban poco de las medidas, á causa de la guerra que hubo entónces con los inglesos, y en la que debian tomar parte; pero bastante recelo hubo respecto á los otros dos y áun entre estos mismos.

El gran trabajo, á que sacrificaron los académicos sur vida, pues diez años completos se tardaron en sus observaciones y viajes, fué ocasionado por la doctrina de Newton, respecto de la figura de la tierra. Jamás ha habido tiempo mejor empleado y trabajo coronado de tan buen éxito, como el de la expedicion francesa. Muy pesado es el trabajo científico, y más lo fué entónces, por los obstáculos que la naturaleza les presentaba á cada paso. Hasta la expedicion al Norte de Europa, que al mismo tiempo-se organizó bajo la direccion de Maupertuis, á más de haber sido muy corta, no ofreció los impedimentos que en este país se presentaron. Con muchísima razon puede gloriarse la Francia del interes que en esta y en otras tantas ocasiones ha manifestado por la ciencia, y por el monumento imperecedero que en aquella ocasion le erigió para su progreso. Mil recuerdos han quedado en el país de aquella memorable expedicion, aunque por incuria y miras indignas, se ha acabado casi-con todo monumento científico. \*

Volviendo al resúmen de las observaciones y resultados que nos interesan, los dividiremos en climatológicos, meteorológicos, ífsicos, astronómicos y geográficos, prescindiendo de todo cuanto corresponde á las divisiones políticas del país y á las costumbres de sus habitantes.

#### OBSERVACIONES CLIMATOLOGICAS,

Ciertamente no hay en el mundo otro país que ofrezea más interes para los estudios elimatológicos que el de esta República, lo cual proviene de la inmensa variedad de los elimas, desde el más caliente hasta el más frio, áun cuando su situacion geográfica sea en la misma zona torrida y bajo la línea equinoxial. Jamas no se podrá apreciar y alabar suficientemente este hermoso clima, sorprendente para cualquiera que no haya conocido más que los países de Europa ó de la América del Norte, así como tampoco puede desconocerse la inmensa fertilidad y espontaneidad de su terreno. Por esto dije al principio que el país es muy poco conocido y por lo mismo no es apreciado en el grado quo lo merece.

Dos zonas esencialmente diferentes tenemos que considerar en este territorio, la una que principiando en la costa asciende poco ápoco hasta las cumbres nevadas de la alta cordillera; esta parte á más de no ser plana se halla al Oeste bajo el influjo moderador del mar, y al Este modificada por el rígido temperamento de las montañas elevadas. La disancia de estas últimas á la costa no es en ninguna parte más que de 30 á 40 leguas; la otra zona es la de la altiplanicie, formada por las dos ramas paralelas de la Cordillera, y cuya anchura es por lo regular de

<sup>\*</sup> De los trabajos de la expedicion francesa hice una brevo resoña en el Programa de la Escuela Politécnica de 1875 y di á luz una parte de los documentos que existen inéditos acerca del pleito sobre la construccion de las pirámides. Muy importante seria una edicion completa de aquellos documentos para la historia que actualmente está escribiéndose en Francia.

5 4 8 leguas. No puede haber diferencia más notable en un espacio tan reducido, como la que se nota en estas dos zonas: la una caliente pero moderada, la otra templada, fria y hasta helada. Añádese á estas, una tercera zona, la del Oriente, que en algo se parece á la de la costa, por estar bajo el influjo de la Cordillera alta, pero no bajo el del mar.

En cuanto al clima no hay más descripciones que las de don Antonio de Ulloa y de Bouguer, ambas se reducen á observaciones hechas en Guayaquil y en Quito, como los puntos principales, á los que se aseme-

ian los demas del país.

Segun don Antonio de Ulloa la division de las dos estaciones, que se conocen, es decir, Invierno (tiempo de lluvia) y Verano (tiempo de sequedad), es para el primero, desde el principio ó el fin de Diciembre hasta los meses de Abril y Mayo; \* y para el segundo, lo restante del año, esto es, desde Mayo a Diciembre, division completamente opuesta á la que tiene lugar en Panamá, lugar situado unos pocos grados más al Norte del Ecuador, en el que el Invierno es de Mayo á lines de Noviembre, acompañado de fuertes truenos y aguaceros. \*\* En clinvierno las lluvias son continuas de dia y de noche, y las tormentas de truenos y rayos frecuentes y furiosas. La temperatura que en este tiempo reina en Guavaquil es, segun las observaciones de don Antonio de Ulloa, de 22° Réaumur ó 27.° 5 Celsius á las seis de la mañana; de 25.° R. 6 31.° 25. C. al mediodia y de 27.° R. 6 de 33.°75 C. á las tres de la tarde. Esta observacion es del 3 de Abril, tiempo en que empezaba a calmarse la fuorza del invierno; único dato que encontramos en el autor respecto à la temperatura de Guayaquil, aunque el permaneció distintas ocasiones en aquella ciudad. Las indicaciones que dá Bouguer sobre el clima de la costa en general, sin precisar el lugar ni la estacion, (en Guayaquil estuvo solo un dia) nos proporcionan poco más ó ménos el mismo resultado. A las seis de la mañana señala 19.º á 21.° R, 6 23.° 75 á 26.° 25 C. y por la tarde 26 á 28 R. 6 32.°5 á 35.0 C.

Bouguer se halla con razon sorprendido de lo bajo de la temperatura en medio de la zona tórrida, temperatura que en Paris mismo, y en otras partes del mundo, subo á mayor altura; y examinando la causa que le hace parceer no obstante insoportable, la encuentra en lo continuo del calor en esta zona. \*\*\*

\*\* Este cambio de estaciones es muy frecuente, lo que depende muchas vo-ces de las posiciones topográficas. En nuestro país mismo el invierno y el ve-rano corresponden á muy diferentes meses segun las localidades, como lo verc-mos en el artículo sobre el clima del Ecuador.

<sup>\*</sup> Si es cierto que esta es la marcha regular de las dos estaciones, sinembargo no dejan de haber excepciones notables como el verano del año de 1877 sumamente lluvioso, y del que seria importanto obtener noticias minuciosas de Guayaquil.

<sup>\*\*\*</sup> La baja temperatura tiene su razon en las configuraciones del país; pero lo incómodo del calor no se funda en la razon indicada por Bouguer. Bion se sabe que las variaciones diurnas de la temperatura son precisamente las mas fuertes en el Écuador, aun cuando el término medio sea casi constante por todo el año. La razon de lo desagradable de la temperatura en nuestras costas dece buscarse mas bien en el estado higrométrico del país,

Lo que más desagradable le pareció á don Antonio de Ulloa sué la multitud de insectos y otros animalillos, que hacen insoportable aquel clima en el invierno. En esta estacion abundan hasta en el interior de las habitacione las culebras y víboras, alacranes y ciento pies, mosquitos y otros nuchos insectos. Otra plaga es la de las ratas ó pericotes que se familiarizan en las casas y molestan durante la noche al que no está acostumbrado á ellos. Todos estos inconvenientes son soportables por los habitantes, más no el mínimo de temperamento frio de las poblaciones de la sierra.

Muy diferente es la estacion del verano, aun cuando cambia un poco la temperatura. La razon principal se encuentra en los vientos que soplan de Sudoeste y Oeste sudoeste. Estos empiezan cotidianamente al mediodia, duran hasta las cinco ó seis de la mañana siguiente. y refrescan así la tierra. \* El cielo se manifiesta constantemente tranquilo y sereno y las lluvias son tan raras, que se mira como una rara casualidad el que caiga algun aguacero. Al mismo tiempo que las aguas. cesa tambien la plaga de los insectos, pues su número disminuye considerablemente. A más de la fiebre amarilla ó vómito prieto, que, segun se cree, fué importado por la armada española en 1740, por no haberse manifestado antes de aquel tiempo, menciona tambien den Antonio de Ulloa otras dos enfermedades principales y propias de aquel clima, las fiebres intermitentes y la cequera. La primera se desarrolla en ambas estaciones, (como enfermedad endémica) pero con más frecuencia durante el invierno. La segunda, sino tan frecuente, es sinembargo bastante comun, y proviene, segun el autor, de los continuos vapores que se engendran por la permanente inundacion de aquel país en todo el invierno, vapores que por su naturaleza viscosa producen las nubes, cataratas, &a.

He aqui todo lo sustancial y positivo que nos refieren don Antonio de Ulloa y Bouguer sobre el clima de Guayaquil.

(Continuará).

### CARTA DEL SEÑOR DOCTOR ALCIDES DESTRUGE.

Sor. Dor J. B. Menten.

Quito.

Guayaquil, Febrero 15 de 1879.

Muy estimado Señor mio:

Atendido el objeto propagador de los conocimientos útiles en cien-

<sup>\*</sup> Estos vientos vienca directamente del mar con una temperatura más baja, y aunque están cargados de vapor de agua, no por eso ocasionan lluvias, por aumentarse la tension del vapor á causa de la temperatura. No dudo que en el invierno el viento reinante será Nordeste y Estenordeste, el que dirigiêndose de la parte interior produce los aguaceros, y adomas, un estado higrométrico del aire muy alto y por tanto molestosismo, casi intolerable.

cias y artes que su importante Boletin tiene en mira, me permito remitirle para ser insertado en él, si U. lo juzgare digno, una "Sintésis de los hechos de alineaciones naturales sobre la superficie del Globo terrestre", que tan ingeniosamente ha trazado el señor Schroeder (Karl), ingeniero civil y Secretario de la Sociedad oficial de la Cochinchina francesa, en Sargon.

#### A. DESTRUGE.

Cuando en un planisferio se tira una oblícua en el sentido SSE.—NNO, que corte al Ecuador casi en 66° 1, es decir en la inclinación que observa el eje de la tierra sobre el plano de la órbita, esta oblícua y sus paralelas siguen las alineaciones de las costas occidentales de los continentes.

Si sobre esta primera oblícua se levanta otra que en sentido inverso la corte en 60°, esta última y sus paralelas siguen las alineaciones de las costas orientales.

Si se les hace atravesar por otra oblicua que con las dos anteriores forme un triángulo equilátero, esta y sus paralelas corresponden á las costas setentrionales.

En resúmen, estas tres oblícuas, con sus paralelas y perpendiculares, siguen todas las alineaciones de las costas sobre la superficie terrestre como tambien en el interior de los continentes.

Esta relacion angular entre los continentes no es obra, por cierto, del acaso. La coincidencia entre las inclinaciones de las oblícuas sobre un mapa, y la del eje de la tierra es matemáticamente necesaria, cuando se hace este estudio sobre un globo; porque si se coloca la esfera inclinada normalmente sobre una mesa horizontal, esta última representaria el plano de la órbita; y si al rededor del globo se suspendo un gran círculo que verticalmente caiga sobre la órbita, y en un plano perpendicular á aquel en el cual está situado el eje de rotacion, de manera que el gran círculo quede tangente á los círculos polares, árticos y antárticos, se verá que las oblícuas del mapa, y sus paralelas forman en el globo arcos de círculos que representan las líneas de intercesiones sucesivas entro el plano vertical á la órbita y la superficie del globo terrestre.

Podria decirse que estas alineaciones son dibujos que el plano ver-

tical traza diariamente sobre la superficie de la tierra.

Considerado bajo este punto de vista, el plano vertical á la órbita de la tierra y perpendicular al plano de su eje de rotacion, es la expresion matemática de las relaciones físicas y angulares entre el sol y la tierra (sin olvidar la luna).

Esta influencia recíproca, creciendo y decreciendo á cada instante, segun las estaciones, podria explicar la frecuencia de los temblores en

ciertas épocas.

Y como ya vemos que algunas manchas sobre la fotosfera del sol producen huracanes y cyclones, es de esperarse que el reciente renacimiento de la ciencia meteorológica presto nos dará explicaciones importantes, que la afianzarán más en sus íntimas relaciones con la geografía, la geología, y áun la geogenía.

### RESUMEN

### de las observaciones meteorológicas.

En el Boletin núm. 2, publiqué el primer dato aproximado de la declinacion magnética, fijándole en 7° 2′, pero debí indicar el sentido en el que se considera la desviacion, que es al lado Este. Volviendo á este asunto, diré que no es mi intencion dar por lo pronto un valor mas exacto, sino el interesar para igual trabajo principalmente de los hombres científicos de Guayaquil; pues, hay bastantes dudas respecto de la dirección magnética de igual desviación en nuestro país, miéntras que su configuración extraordinaria que toma en el interior y en las costas llama la atención sobre punto tun interesante. \*

Tocante á las observaciones meteorológicas tenemos.

#### 1.) PARA EL BARÓMETRO.

En el mes de Diciembre de 1878.  La posicion mas alta de	545.64 549.10 mm 549.10 546.50
2. J para la temperatura.	
En el mes de Diciembre de 1878. Era el mínimum de temperaturael máximum.	3.6
el término medio de las dos en en todo el mes y el término medio de las observaciones á las horas	$\begin{array}{c} 20.3 \\ 13.44 \end{array}$
fijadas. En el mes de Enero de 1879.	13.28
Era el mínimum de temperatura el máximum	$\frac{6.8}{19.6}$
el término medio de las dos en todo el mes	13.19
y el término medio de las observaciones à las horas	12.95

<sup>\*</sup> Aprovecho de esta oportunidad para dar las más expresivas gracias á los señores doctores Teodoro Wolf y Alcides Dostruge por el interes que han tomado en las publicaciones científicas, y es de esperar que los trabajos emprendidos en Guiayaquil, para los que el Gobierno por su parte ha contribuido, erogando la suma necesaria para los instrumentos que se requieren, tondrá un muy
buen resultado para el adelanto de las ciencias.

#### 3.) ESTADO HIGROMÓTRICO DEL AIREA

El estado higrométrico del aire era muy diferente en los dos meses de Diciembre y Enero. En el mes de Diciembre de 1878. Era el máximum de la humedad relativa el mínimum y el término medio del mes. En el mes de Enero de 1879. Era el máximum de la humedad relativa	95.0 40.4 74.9 96.9
ol mínimam	56.1
y el término medio del mes	83.3
4.) EVAPORACION Y LLUVIA.	
Se distribuyen en los dos meses como sigue: En el mes de Diciembre de 1878. Era la cantidad de la evaporación de y la altura de la lluvia de En el mes de Enero. Era la cantidad de la evaporación de y la altura de la lluvia de	0.0891 0.0538 0.0675 0.0943
Ifubo en el primer mes cinco tempestados y seis días de le segundo diez tempestados y diez y ocho días de lluvia.  Todos apreciarán la grando diferencia entre los dos meses parar la temperatura, la lluvia y el estado higrométrico del ai Enero ha sido notablemente mas húmedo y menos caliente e Diciembre, y quizás haya que atribuir á este las enfermedade el mes próximo pasado se desarrollaron.	s al com- re. El de que el de

### 5.) VIENTOS.

Para Diciembre de 1878 era el término medio de la direccion de los ' vientos la mañana S., con poqueña inclinacion E. N. E. la tarde la noche E. N. E. con pequeña inclinacion N. E. Para el mes de encro de 1879 era el término medio le la manana S. con pequeña inclinacion S. S. E. E. N. E. con pequeña inclinacion N. E. la tarde con pequeña inclinacion ά E. S. E. la noche

Comparando los vientos de estos dos meses entre sí y ademas con los de los dos meses anteriores se nota hasta ahora una regularidad y conformidad sorprendente, lo que nos muestra que los cambios son del todo locales y no tienen nada comun con los vientos en las demas partes del país.

-- 11 --

## POSICION DEL BAROMETRO.

,	MES DE DICIEMBRE DE 1878.												
•	Posteic	DE DEE	BARÓMI	stro e	etros	REDUCCIO	n del b	ARÓMETRO	> y O∘'				
DEL MES.	MASANA 6 h TARD			2 h	NOCHE	10 h	6 h 2 h 10 h iii			medio.			
DIA	Baróm.	Term.	Baróin,	Term,	Baróm.	Term.			10-	Término medio.			
1	550,25	12.2	549.15	17.0	550.25	14.0	549.16	547.65	549 01	518.67			
2	550.75	13.0	551.05		550.85	14.9	549.60	550.50	549.53	540.00			
$\frac{2}{3}$	550.55	12.9	549.65	17.5	551.55	14.5	549.41	ñ48.11	550.27	549.26			
4	550.75	12.5	550,00	17.5	549.75	14.8	549,65	548.46	543.44	548.85			
5	550.43	12.0	551.15		552.00	14.0	549.38	549.60	550.76	549.94			
6	[ 551,35]	13.0	551.00	16.9	551.70	13.5	550.29	549.50	550.50	550.10			
7	551.00	10.5	550.35	17.0	551.05	13.0	550.07	548.85	549.89	549.60			
8	j 550,15	11.6	550.15		550,75	13.0	549.22		649.59				
- 9	559,20	11.2	551.50	16.9	562.00	13.0	549.21	550.00	550.84				
10	550,75	11.8	549.76		550.10	13.0	549.71	548.41	548.95	549.02			
11	6 19.96	9.4	549.70		E49,20		549.07	548.20	547.94				
12	649.00	1.1.6	649.25		549,95	44.9	547.98	547.62					
13	549,00	$\frac{11.4}{13.0}$	548.90	18,0 0.81	549.05		00.816	547.30					
14 15	548.95 548.75	13.0	548.55		548.40		547.81	546.96					
16	549,75	13.0	548.00 549.15		549.60 548.75	$\frac{14.3}{14.8}$	547.61 548.60	547.42 $547.56$	548.33				
17	549.55	12.9	519.15	18.0	549.05	14.5	548.31	547.55	547.45 $547.76$	947.87 617.87			
18	549.00	12.0	549.75	18.8	549,60	14.0	547.93	548.08	548.36				
19	549.80	8.4	549.25	18.0	549.50	12.9	549.06	547,65	548.36				
$\tilde{20}$	549.75	11.9	549.45	18.0	548.75	141	548.69	548.85	5±7.51				
21	549.50	10.6	548.60	189	548.75	13.0	548,63	546.93	547.61	547.79			
22	549.35	10.0	549.10	18.9	549.95		548.46	547.43	517.72	547.87			
23	519.35	10.0	548.85	18.9	548.45		548,46	547.18	547.17	547.60			
24	547.00	41.7	547.25	18.4	548,35	14.0	546.93	545.64	547.12	546,56			
25	548.25	12.2	548,80	19.0	548.90	15.0	547.17	547.12	547.62	547.30			
26	549.50	12.3	549,c0	19.3	519.05	13.5	548.40	548.70	547.85	$548 \ 32$			
27	550.25	12.0	550,00	19.0	550.50	14.0	549.18	548.31	549.26	548.92			
28	549.50	10.2	549.15	16.4	549.45	14.0	548.60	547.71	548.21	548.17			
29	549.75	13.5	549.45	17.7	550.00	14.0	548.55	547.95	548.76	548.12			
30	549.50	12.0	548.55	16.9	549.00	14.0	548.43	547.05	547.76				
31	549.25	12.0	519,25	14.0	550.00	13,0	548.18	548.01	548.84	548.34			
m.c			·				×10.50	F 10.00					
1.0	rmino m	rano aet	nies			1,	048.701	548.03	048.05	545.43			



## RESULTADOS DEL PSICROMETRO.

	MES DE DICIEMBRE DE 1878.													
	Ps	acró	METRO	) (cen	tígrad	ο.	TENS	ION D	KU VA	POR.	HUME	DAU!	RELA	TYY
DIA DEL MES.	BIA Ñ A	na. 6 h	TARD	s. 2 <sup>h</sup>	мосн	E 10"	6 h	2 "	10 h	Término medio.	6 h	2 h	10.h	"érmino medio.
VIC	Seco.	Húm.	Seco.	Hám.	Seco.	Hám.				Térmi	 			Térni
1 2 3 4 5 6 7 8 9 10 11 12 13 14 15 16 17 18 19 20 21 22 24 25 5	10.5 11.4 10.6 12.6 9.7 12.2 13.8 8.6 7.9 7.0 9.4 11.1 10.4 11.1 10.4 11.1 5.2 7.2 7.2 9.5 11.7 9.5 11.7	9,5 8,2 3,8 7,3 11,2 3,1 6,1 7,6 7,3	19.9 17.8 16.7 16.9 20.6 20.4 18.3 19.4 20.0 19.2 19.0 19.9 19.3 19.3 19.8	13.2 12.3 12.8 12.7 13.9 11.4 12.5 13.2 14.3 14.3 13.7 13.4 13.7 13.4 13.6 13.7 13.6 13.7	11.8 10.2 10.4 11.0 10.6 12.5 12.8 12.6 13.0 12.8 11.6 10.8 12.2 9.8 12.3 12.5 12.5 12.8	8.0 9.4 9.7 10.9 11.1 11.2 10.5 9.7 9.1 8.1	9.59 9.10 9.16 8.61 10.19 6.26 8.06 7.80 6.66 8.05 7.92 9-07 9-07 10.41 5.32 7.14 7.43 7.43	9.48 9.62 9.69 10.87 9.59 9.75 9.29 9.25 8.29 9.35 9.55 9.55	9.76 9.76 9.72 8.81 8.50 8.98 9.69 9.73 9.60 9.89 9.83 9.19 8.51	10.04 10.03 9.56 9.27 9.51 7.88 9.22 8.18 8.86 8.80 9.01 9.31 8.34 7.56 8.33 8.23 8.16	80.7 79.8 90.1 75.8 86.8 82.0 86.8 82.0 84.8 91.1 85.7 79.6 87.0 94.1 87.0 87.0 87.0	66.3 70 4 7 7 60.2 63	85.3 485.8 85.8 85.8 86.1 84.5 85.3 82.9 84.5 85.3 82.9 75.4 867.0 72.4 84.5 86.4 84.5 86.4 88.8 80.8	34.8 74.6 50.3 79.7 69.4 80.9 74.9 72.4 71.2 73.1 73.6 76.8 77.3 68.6 68.0 68.7 68.0 76.4
26 27 28 29 30 31	11.1 $11.0$ $5.6$ $11.6$ $10.4$ $10.2$	3.5 10·2	20.5 20.1 15.4 19.3 16.9 16.0	14.3 13.7 12.8 14.2 14.0 12.8		8.5 $10.6$ $10.5$	8.25 5.49 9.41 9.06 8.81	9.60 10.59 10.58 11.38 10.32	7.88 9.55 9.50 9.67 8.93	8.58 8.54 9.83 10.04 9.35	78.7 74.4 86.3 89.4 87.9	52.4 77.1 60.9 76.3 72.3	75.6 84.4 84.5 87.1 86.6	68.9 78.6 77.2 83.9 82.3
Té	rmino	medic	del n	ics			8.15	9.74	9.06	8.98	84.2	58.5	82.1	74.9

## VIENTO Y ESTADO DEL CIELO.

		MES	S DE DICH	EMBRE DE 1	1878.	
DIA DEL MES.	DIRE	ccion del	VIENTO.	EST	ADO DEL CE	ELO.
Id	Mañana 6ª	Tarde 1 h	Noche 6 h	Mañana.	Tarde.	Noche.
1 2 3 4 4 5 6 6 7 7 8 9 10 11 12 13 14 45 16 17 18 19 20 22 23 24 25 26 27 28 29 30 31 Tenn del mes.	E. N. E. N. E. N. E. S. S. C. E. S. S. C. S. S. S. C. S. S. S. S. S. E. S. S	N. E. E. S. C. E. N. E. E.	E. E. N. E. S. S. S. O. E. N. E. S. S. O. E. N. E. S. S. S. O. E. N. O. N. O. E. N. E. N. E. N. O. N. O. E. N. E. E. E. N. E. E. E. N. E.	Nublado Nublado Nublado Nublado Nublado Nublado Claro Claro Claro Nublado Claro Nublado Nublado Nublado Nublado Nublado Con neblina Claro Nublado Nublado Claro Nublado Claro Nublado Claro Nublado Claro Nublado Claro Claro Claro Claro Claro Claro Claro Claro Cloro Claro Nublado Liuvioso Con neblina Nublado	Nublado Nublado Nublado Nublado Nublado Nublado Claro Claro Nublado	Nublado Lluvioso Nublado Nublado Nublado Claro Claro Claro Claro Nublado Claro Claro Nublado Claro Nublado Claro Nublado Claro Nublado Claro Nublado Nublado Claro Nublado

-- 14 --TEMPERATURA.

MES DE DICIEMBRE DE 1878.										
DIAS DEL MES.	TERMOME	etrógrafo. Grado).	. (CENTÍ-	TERMÓM	UTRO CEN'	rigrado n	ORMAL.			
DIA	Mínimo.	Máximo.	Térm. m.	Mañana 6 h	Tarde 2 h	Nocho 10 <sup>h</sup>	Têrm, m.			
1 2 3 4 4 5 6 6 7 8 9 10 11 12 13 14 15 16 17 18 19 20 21 22 22 24 25 26 27 28	9.7 10.8 9.8 8.4 8.9 10.1 6.0 3.6 8.3 9.3 5.9 8.8 8.4 10.3 10.6 9.7 9.7 9.1 4.4 7.3 9.2 4.2 6.5 8.1 8.3 8.9	18.4 17.4 18.1 18.3 17.8 18.0 18.3 19.4 17.9 19.2 18.7 18.8 19.4 19.2 19.2 19.7 19.9 19.2 19.9 19.4 19.9 19.9 19.4 19.9 19.4 19.9 19.4 19.9 19.4 19.9 19.4 19.9 19.4 19.9 19.4 19.9 19.4 19.9 19.9 19.4 19.9 19.4 19.9	14.05 14.10 13.35 13.35 14.05 12.15 11.50 12.50 12.50 14.35 13.80 14.50 14.25 14.25 14.25 14.25 14.45 13.25 14.45 13.25 14.45 13.65 14.30 14.50	11.02 11.75 10.85 12.50 9.92 11.95 6.75 8.65 9.80 10.40 7.00 9.77 10.00 11.30 11.07 11.32 10.05 6.80 9.85 11.32 5.40 8.37 9.62 9.00 11.35 11.50 8.55	17.80 17.05 18.10 17.15 16.10 17.15 18.00 19.07 17.12 15.27 16.80 19.72 19.10 18.45 18.22 18.60 19.12 18.40 18.87 19.62 19.30 18.85 19.15 19.00 19.15	12.85 11.60 12.80 12.60 12.10 10.90 10.70 11.02 10.50 11.52 11.30 13.12 12.50 12.75 12.75 12.70 13.20 11.62 11.17 12.05 10.25 12.10 12.85 12.85 12.85	13.89 18.43 18.75 14.22 12.71 18.33 11.82 12.91 12.47 12.40 11.70 14.20 13.87 14.15 14.09 14.10 14.34 18.60 12.12 13.57 13.73 12.27 12.31 13.48 13.67 14.13 14.03 12.00			
29 -30 31	1 0.3 9.5 9.3	18.4 18.0 16.5	14.35 13.75 12.90	11.40 10.20 10.50	16.60 $17.50$ $15.95$	12.20 12.50 11.20	13.40 13.40 12.55			
Tér	m. medio	del mes.	13.44				13.28			

— 15 — EVAPORACION Y LLUVIA.

		MES	DE DICIEN	ABRE DE 1	878.	
DIA DEL MES.		AD DE EVAPO	RACION EN MI	Límetros.	Número de las tempes-	Lluvia, Cantidad en
DI	Maña- na 6 h	Tarde 2 h	Noche 10 h	Suma.	tades.	900 c. c.
$\begin{bmatrix} 1\\2 \end{bmatrix}$	0.0 0.0	$\frac{1.0}{2.0}$	$\frac{2.0}{0.5}$	$\frac{3.0}{2.5}$	*	249.0
3 4	1.0 0.5	1.0 1.0	1.0 1.0	3.0. 3.0	. #	60.0
5 6	0.0	1.0 0.7	$\begin{array}{c} 2.0 \\ 1.0 \end{array}$	3.0 1.7	*	1141.0
7 8 9	0.0 0.0 0.5	$egin{array}{c} 1.0 \ 1.0 \ 1.5 \end{array}$	$1.5 \\ 1.0 \\ 1.8$	$\frac{2.5}{2.0}$		
10 11	0.6	1.0 1.0 0.7	0.8 1.0	$\frac{3.8}{2.4}$		
12 13	$0.0 \\ 0.5$	$\frac{1.5}{2.0}$	$1.5 \\ 2.5$	3.0 5.0		
14 15 16	0.5 0.0 0.7	0.5 0.8 0.5	1.9 1.0 1.0	$egin{array}{c} 2.9 \ 1.8 \ 2.2 \end{array}$		
17 18	1.0 0.5	1.0 0.7	$\frac{1.0}{2.0}$	4.0 4.2		) }
19 20	0.2	$\frac{1.0}{0.5}$	$\begin{array}{c} 1.8 \\ 2.9 \end{array}$	3.8 3.6		
$\frac{21}{22}$	1.1	1.0 0.0	$\begin{array}{c} 3.0 \\ 2.0 \end{array}$	5.0 3.0		
23 24 25	0.0 0.5 0.0	$\begin{array}{c} 1.0 \\ 0.9 \\ 0.0 \end{array}$	$\begin{bmatrix} 2.0 \\ 1.0 \\ 2.0 \end{bmatrix}$	$egin{array}{c} 3.0 \ 2.4 \ 2.0 \end{array}$		
$\begin{bmatrix} 26 \\ 27 \end{bmatrix}$	$\frac{1.0}{0.5}$	1.0 0.5	4.0 0.0	6.0		.
28 29	0.8 0.5	1.0 0.5	0.5 1.7	$\begin{array}{c} 2.3 \\ 2.7 \end{array}$	* .	167.0
30 31	0.0	0.8 0.5	0.0	0.8	*	$\begin{array}{c c} \cdot 2064.0 \\ 1157.0 \end{array}$
Su	ma total.			89.1	5	4838.0

---- 1*6* ----

## POSICION DEL BAROMETRO.

	MES DE ENERO DE 1879.											
	Posicio	n del	BARÓMI	etro e	etros	REDUCCIO	N DRL BA	RÓMETRO	o A O°.			
DEL MES.	мала	na 6 h	TANDE	2 h	иоони	10 1	6 7 10 m			medio.		
DIA	Baróm,	Term.	Baróm.	Term.	Baróm,	Term.				Término medio		
1	549.45	11.7	548.50	16.8	549.10	13.5	548.42	547.01	517.90	547.78		
2	549.50	12.2	549.75	14.0	550.10	12.7	548.42	548.51		548.64		
3	549.75	12.2	548.65	14.8	549.55	12.5	548.67	547.34	548,45	548.22		
4	549.40	9.9	549.75	16.1	549.25	12.8	548.52	548.33	548.12	548.32		
5	549.35	11.2	549.70	15.8	549.50	13.5	548.36	548.30	548.30	548.32		
6	550.00	11.0	549.55	16.0	549.25	13.5	549.02	548.14		548.40		
8	549.75 549.75	$\frac{11.3}{11.9}$	549.25	16.0 18.7	548.25 549.75		548,75	547.84		547.88		
9	550.05	10.5	549,45 549,75	17.5	550.05		548.70 549.12	547.80 548.21		548.37		
10	550.00	10.2	550.25	16.9	549.75		549.10	548.75		548.78 $548.83$		
11	550.00	11.2	550.25	15.0	549.85		549,00			548.85		
$\hat{1}\hat{2}$	550.25	12.3	549.75	17.0	549.70		549.16	548.25		548.63		
13	549.20	13.0	550.05	17.4	550.00	15.0	548.06	548.51	548.68			
14	549,50	12.9	549.30	18.0	549.25	14.8	548,36	547.70		548.00		
15	519.80		549,25		550.25		548.82	547.71		548.52		
16	549.75	13.2	550.05		549.90		548,58		548.74	54c.66		
17	549.70	10.0	550.00	16.0	549.75	13.0	548.81	548,59		548.66		
18	549.50	11.0	549.00	17.0	550.00		548.52	547.50		548.26		
19	549.35	10.5	549.55	16.0	549.25		548.43			548.19		
$\frac{20}{21}$	550.00 549 75	$\frac{12.0}{12.0}$	550.05 550 05	15.8 15.5	549.50 549.80		548.93	548,65		548 64		
$\frac{21}{22}$	549.50	11.2	549.30	17.0	b49.05	14,0 12.9	548.68 548.51	548.67 $547.80$		548,64		
23	549.75	10.3	549.25	17.2	549.00		548.84	547.73		548.04 $548.10$		
24	549.05	11.2	548,75	18.2	548.25	14.5	548.06	547.15		547.39		
25	549.00	10.0	549.25	18.7	549.05	14.2	548.11	547.59		547.83		
26	548.50	13.0	548.00	17.0	548.50	14.0	547.36	546.50	547.26			
27	559,00	13.0	548.95	17.0	548.95	14.0	547.86		547.71			
28	549.65	12.4	549.75	13.c	549.05	14.0	548.55	548,60	547.81			
29	549.75	11.5	550.25	16.0	550.25	13.9	548.74	548.84	549.02	548.87		
30	550.45	11,0	550.20	14.9	549.35	13.0	548.47	548,99	548.19			
31	549.75	11.5	549.75	17.0	549.45	13.9	548.74	548.25	548.27			
Té	rmino m	edio del	mes				548.57	548.08	548.23	548.29		

-17-RESULTADOS DEL PSICROMETRO.

	MES DE ENERO DE 1879,													
	PSIURÓMETRO (centigrado . TENSION DEL VAPOR, HUMEDAD R				RELA	TIVA								
DIA DEL MES.	MAÑA	na. 6 h	TARD	E. 2 <sup>h</sup>	ноои	Е 10 <sup>ь</sup>	6 b	2 h	10 h	o medio.	6 h	2 1	10 b	medio.
DIA	Seco.	Róm,	Seco.	Húm.	Seco.	Húnu,				Término medio				Término medio
$egin{array}{c} 1 \\ 2 \end{array}$	9.8	8.7	17.0	13.1	11.1	9.9		10.23				<b>67.</b> 3	88.3	
2	10.2	9.3		12.5	11.0	9.9		10.72				83.1	89.2	
3 4	9.6 7.4	8.8 6.6	15.5 17.3	$13.2 \\ 14.4$	$\frac{10.4}{11.0}$	9.3 9.9		$11.01 \\ 11.70$				79.5 75.7	88.2	
5	9.4	8.5	17.1	13.6	12.0	11.0		10.80				70.6	80.2 90.0	
6	9.4	8.6	19.5	13.7	11.5	10.4		10.74	9.65			68.7	89.1	
7	9.4	8.5	17.0	13.1	11.9	10.9		10.23			89.8	67.3	90.0	
8	10.5	9.8	17.3	13.9	10.8	10.1	9.47	11.08		10.07		71.7	93.0	
9	8.5	7.7	19.8	14.8	12.3	11.1	8.12	11.09		9.75		61.7	88.2	
10	$\frac{10.2}{9.3}$	8.1 8.2	17.8 15.6	13.0 $12.0$	$9.2 \\ 12.0$	8.1 10.6	7.78 8.27		8.21 9.64	$7.91 \\ 9.16$		61.3 68.7		75.6
11 12	10.7	9.9	18.4	14.1	11.9	10.8		10.84				65.9	89.0	80.9 81.8
13	11,4	10.3	19.2	13.6	12.8	11.5		9.87				57.2	87.4	
14	11.3	10.3	19.7	13.9	12.9			10.02				66.1		
15	8.8	7.5		14.3	11.6	10.7		11,04				66.8	90.9	81.1
16	10.7	9.2			11.2	9.7		11.13				73.7		81.1
17	7.4	6.1	17.4	14.2	11.2	9.8		11.41	9.16		84.7	73.4		81.4
18 19	9,2 9,3	8.1 8.0	$18.2 \\ 16.2$	14.2 13.6	$\frac{11.8}{12.6}$	$\frac{10.9}{11.8}$		11.05 11.19				67.9 77.3	90.9	55.0
20	9.6	9.1	17.9	14.8	11.8	10.8		11.92		10.31	94.3	74.6	90.0	
21	10.8	9.7	14.9	12.8	10.9	10.1		10.81				80.9		87.3
22	9.5	8.5	19.3	15.4	10.5	9.7		12.05				69.4		83.3
23	6.4	6.0	19.2	14.3	11.7	10.8	7.40	12.74		10.04		73.9		86.6
24 25	9.7 7.3	9.0 6.3	19.7 19.7	$15.0 \\ 15.2$	12.9 12.9	12.0		11.36				63.6		83.0
25 26	11.1	10.2	17.6	14.5	12.5	12.1 11.4		$ 11.62 \\ 11.68$				$65.1 \\ 74.2$		81.9 84.8
27	11.4	10.5	18.4	16.3	12.6	11.4		13.64				82.9		87.4
28	11.2	10.3	18.8	14.4	11.8	10.7	9.68	11.04		10.18		65.6		81.9
29	9.3	8.5	17.5	14.4	12.1	11,2	8.57	11.61	[10.23]		90.9	74.2	91.0	85.4
30	10.0	9.1	16.2	14.3	11.2	10.3		12.07		10.22		83.4	91.1	
31	9.9	9.0	18.5	15.1	11.6	11.3	8.83	12.03	<u> </u>	_·	89.7	74.4	96.9	87.0
Té	rmino	medic	del u	ies			8,63	11.16	9.83	9.87	89.3	70.8	89.7	83,3

--- 18 ---

## VIENTO Y ESTADO DEL CIELO.

		M	ES DE EN	ERO DE 18	79.	
DIA DEL MES.	DIRE	CCION DEL	VIENTO.	EST	ADO DEL CH	eLo.
nu ,	Mañana 6º	Tarde 1 h	Noche 6"	Mañana.	Tarde.	Noche.
1 2 3 4 4 5 6 6 7 8 9 10 11 12 13 14 15 16 17 18 19 20 21 22 23 24 25 26 27 28 29 30 1 Terra.	S. S. O. O. S. S. S. S. O. O. S. S. S. S. O. O. S. S. S. S. S. O. O. S.	E. N. E. E. S. S. O. N. O. N. E. N. E. N. E. N. E. N. E. E. N. E. E. N. E. E. N. E.	N. E. S. O. S. O. E. N. E. E. N. N. E. N. E. S. S. O. S. S. O. S. S. C. S. S. E. S. S. C. S. S. E. S. S. C. E. N. E.	Lluvioso Nublado Nublado Nublado Con neblina Con neblina Con neblina Claro Claro Nublado Nublado Nublado Claro Claro Nublado Claro Claro Nublado Claro Claro Claro Claro Claro Claro Claro Nublado Lluvioso Claro Con neblina Nublado Nublado Nublado Nublado Nublado	Nublado Lluvioso Nublado Lluvioso Nublado	Nublado Claro Claro Claro Claro Claro Claro Claro Nublado
m. dol	, D.	12. 14, 12,	13.			

— 19 — TEMPERATURA.

		J.	IES DE E	NERO DE	1879.					
DIAS DEL MES.	TERMOME	trógrafo. Grado).	CENTÍ-	(CENTÍ- TERMÓMETRO CENTÍGRADO NORE						
ria '	Mínimo.	Máximo.	Térm, m.	Mañan <b>a</b> 6 h	Tarde 2 h	Noche 10 <sup>h</sup>	Térm. m.			
1 2 3 4 4 5 6 6 7 8 9 10 11 12 13 14 15 16 17 18 19 20 21 22 23 24 25	8.8 9.6 8.8 6.8 8.4 9.3 8.0 9.2 7.9 9.8 10.2 10.3 7.1 10.1 6.8 9.3 9.8 9.8 9.8 9.8	17.2 14.0 15.1 17.1 16.4 16.6 17.3 19.5 18.5 18.6 18.5 18.6 18.2 16.1 17.9 16.2 17.1 16.9 17.9 18.2 19.5 19.5	13.00 11.80 11.70 11.95 12.40 12.55 13.00 13.75 13.75 14.15 14.15 12.65 13.10 11.75 13.10 12.00 13.20 13.35 13.15 12.30 14.00 15.30	10.00 10.82 9.85 8.05 9.90 9.50 9.75 10.40 8.60 10.40 11.27 11.55 11.10 9.10 11.30 7.95 10.05 9.40 9.80 9.75 9.70 7.40 10.20 8.17	16.50 13.62 15.05 16.57 16.87 16.87 16.50 17.00 19.07 17.40 15.30 18.32 18.55 18.30 16.00 16.00 16.05 16.90 14.40 17.75 18.15 19.10	11.80 10.80 10.55 11.20 11.87 11.70 12.00 12.30 12.30 12.65 12.05 13.00 11.90 11.35 11.50 12.15 12.90 11.80 12.15 12.90 12.15 12.90 12.15 12.90 12.15 12.90	12.77 11.75 11.82 11.94 12.71 12.52 12.75 12.87 12.53 14.08 14.05 14.13 13.07 12.58 12.78 12.78 12.78 12.78 12.79 12.78 12.83 11.85 12.72 12.56 14.09 13.20			
26 27 28 29 30 31	10.8 10.7 10.4 8.9 9.8 8.8	18.1 17.8 18.6 17.0 16.4 17.9	14.20 14.25 14.50 12.95 12.85 13.35	11.87 11.40 11.20 9.65 9.77 10.17	17.40 17.50 17.50 16.90 15.95 17.60	12.87 12.80 12.45 12.45 11.52 12.40	13.88 13.73 13.72 13.00 12.41 13.39			
Tér	m. medio	del mes.	13.19				12.95			

--- 20 ---

## EVAPORACION Y LLUVIA.

		Ŋ	ies de ene	CRO DE 18	79.	
IA DEL MES.		AD DE EVAPO	RACION EN MI	Límetros.	Número de las tempes-	Lluvia, Cantidad en
DIA ME	Маñа- па 6 <sup>в</sup>	Tarde 2 b	Noche 10 b	Suma.	tades.	900 c. c.
1	1.2	0.2	0.0	1.4		
$\frac{2}{3}$	1.5	1.0	0.5	3.0		1850.0
3 (	0.0	1.2	0.2	1.4		370.0
4	0.0	1.5	1.0	$2.5 \pm$	*	502.0
5	1.0	0.0	1- 1:0	2.0		23.0
6	0.3	0.8	1 0.0	1.1	<b> </b>	905.5
7 {	1.0	1.5	i= 0.5	2.0	*	180.0
8	1.0	0.5	0.5	2.0	1	ł
9	0.0	1.0	. 010	1.5	,	)
10	$\frac{1.0}{1.2}$	0.0 (; 1.0	2.0	3.0	1 .	i.
11	0.0	1.0	1.0 1.2	$\frac{3.2}{2.2}$		
12 13	1.0	1.0	0.8	2.2 2.8		ł i
14	1.7	0.7	1.2	3.6		1,,,,,
15	0.8	1.5	1.0	3.3	1 -	133.0
16	0.5	1.0	1.0	$\frac{0.5}{2.5}$		719.0
17	0.0	1.0	0.5	1.5	# *	176.0
18	0.0	1.0	1,0	$\frac{1.0}{2.0}$		1183.0
19	0.0	1.0	0.5	1.5	1	975.0
$\hat{20}$	0.0	$\tilde{1.5}$	1.0	2.5		278.0
21	0.0	1.0	1.0	$\frac{1}{2.0}$	N .	1 ~
22	0.0	1.0	1.5	2.5	li .	126.0
23 ,	0.0	2.0	2.0	4.0		1 -20.0
24	0.0	1.5	0.5	2.0	1	
25	0.0	1.0	1.5	2.0	H	}
26	0.0	1.0	1.0	2.0	*	172.0
27	0.0	1.5	0.5	2.0	H	i
28	0.0	1.0	0.5	1.5		100.0
29	0.0	1.5	1.0	2.5		152:0
30	0.0	1.0	0.5	1.5	**	278.0
31	0.0	0.5	0.0	0.5	* ]	363.0
Su	na total.			67.5	10	8490.5



AÑO I.

Número &

Abril 1879.

### BOLKTIN

DEL OBSERVATORIO ASTRONOMICO

DE QUITO,

POBLICAND POR JUAN B. MENTEN

DIRECTOR DEL MISMO OBSERVATORIO.

#### CONTENIDO.

Origen y formacion del universo. II. Dato astronómicos. Continúa.—Sobre los elicans en general, y en partiestar el del Bernadov. I. Lo abnósica y su inligio. Continúa.—Revista. Erupciones del Cotopáxi. Tembore.—Recágneis de las observaciones mercerológicas.—Obervaciones meteorológicas.

TELTO-

Imprenta nacional.