

FACULTAD DE ARQUITECTURA

FOR M

POI DIAL DE INVESTIGACIÓN POI FUSIÓN ASTRONÓMICA,

> TESIS PROFESIONAL QUE PRESENTA:

ENRIQUE LEFORT MUNDE

PARA OBTENER EL TITULO DE

TALLER MUAN DE GRMAN.

SINODALES:

M. EN ARD. ENRIQUE SANABRIA ATILAND. ARD. CÉSAR MORA VELASCO. ARD. HUGO RIVERA CASTILLO.

SEPTIEMBRE/01.

ESTA TESIS NO SALE

TESIS CON FALLA DE ORIGEN





UNAM – Dirección General de Bibliotecas Tesis Digitales Restricciones de uso

DERECHOS RESERVADOS © PROHIBIDA SU REPRODUCCIÓN TOTAL O PARCIAL

Todo el material contenido en esta tesis esta protegido por la Ley Federal del Derecho de Autor (LFDA) de los Estados Unidos Mexicanos (México).

El uso de imágenes, fragmentos de videos, y demás material que sea objeto de protección de los derechos de autor, será exclusivamente para fines educativos e informativos y deberá citar la fuente donde la obtuvo mencionando el autor o autores. Cualquier uso distinto como el lucro, reproducción, edición o modificación, será perseguido y sancionado por el respectivo titular de los Derechos de Autor.

A MIS PADRES.

A USTEDES POR TODA LA CONFIANZA QUE PUSIERON EN MI,
POR TODO EL APOYO QUE ME BRINDARON MORAL Y ECONÓMICAMENTE
A LO LARGO DE TODA LA CARRERA Y POR TODO EL CARIÑO QUE
SIEMPRE ME HAN DEMOSTRADO.

GRACIAS POR TODO.

A MIS HERMANAS LETICIA Y SANDRA.

POR SU CONFIANZA QUE SIEMPRE ME DEMOSTRARON.

POR SU APOYO MORAL E INCONDICIONAL.

PORQUE SIEMPRE ESTUVIERON CONMIGO.

GRACIAS POR TODO.

A MI HERMANO JAVIER.

POR TODO SU APOYO MORAL Y ECONOMICO QUE SIEMPRE ME DIO.
PORQUE TODO SU TIEMPO QUE ME DEDICO PARA SALIR ADELANTE.
POR TODOS LOS CONSEJOS QUE ME BRINDO
POR QUE SIEMPRE ESTUVO AHÍ.

GRACIAS POR TODO.

A MIS SINODALES.

POR SU COMPRESIÓN, POR SU TIEMPO, POR SUS CONSEJOS, GRACIAS POR TODA LA ENSEÑANZA QUE ME BRINDARON.

GRACIAS POR TODO.

ÍNDICE,

Introducción	1
Antecedentes	5
Fundamentacion y Objetivos	22
Contexto y Localización	28
Historia del Estado de México	30
Programa Arquitectónico	37
Proyecto (selección de planos).	
Datos del Telescopio (TIM)	53
Descripción general del proyecto	59
Memorias descriptivas.	62

Financiamiento	70
Bibliografía	71

1. INTRODUCCIÓN.

Las observaciones que efectuaba Galileo Galilei en Venecia en 1609 cambiaron la historia.

Por primera vez se utilizaba un instrumento óptico para aumentar el tamaño de las imágenes con fines astronómicos.

El descubrimiento de 4 de los satélites de Júpiter de los cráteres lunares, manchas solares, fases de Venus, marcaban una nueva época en el desarrollo de la ciencia en Urania.

Pero con los descubrimientos realizados durante sus estudios, Galileo no construyó observatorio alguno. Los tiempos eran difíciles y la Inquisición obstaculizaba cualquier intento que pudiera tambalear el Sistema geocéntrico establecido siglos atrás.

Las sesiones con el pequeño y deficiente telescopio de 30 aumentos se llevaban a cabo lo mismo en la pequeña torre de Porta Molino en Padua que él en Campanille de San Marcos en Venecia.

Ya tiempo atrás de la invención del telescopio en 1608 habían existido observatorios astronómicos en varios lugares del mundo, pero la mayoría estaban destinados a aplicaciones religiosas o astrológicas. Pocos habían entonces que se dedicaran a estudios desde en punto de vista científicos, librándose de caer en la trampa de la Astrología o de las creencias supersticiosas. Entre esos lugares se encuentran por ejemplo, el observatorio fundado por Landgrave William IV de Hesse, en Cassel (1564), o el famoso Uranienborg (Castillo del cielo) en la Isla de Hveen, construido por el grand signeur del condado de Hamlet, Tycho Brahe, en el año de 1576.

Aún sin contar con telescopios en el siglo XVI, no podemos subestimar los trabajos llevados a cabo en éstos centros Astronómicos.

Basta considerar que en Uranienborg, Tycho Brahe, con la ayuda de sextantes, esferas armilares ecuatoriales, instrumentos paralácticos y relojes, logró compilar un catálogo de 777 estrellas, se considera por vez primera la refracción atmosférica y se establecen tablas que permiten su cálculo y corrección, se perfecciona la teoría del movimiento lunar y sus variaciones, se observa el cometa de 1577 y se deduce que su naturaleza no era debida a algún fenómeno de nuestra atmósfera y debía ser un cuerpo que girara en una órbita mayor que la de Venus y alrededor del sol.

Corrigió los valores de la precesión de los equinoccios dados tiempo atrás por Ptolomeo.

A Brahe se debe también el descubrimiento de la ecuación anual y la recopilación de datos sobre la estrella nova de 1572.

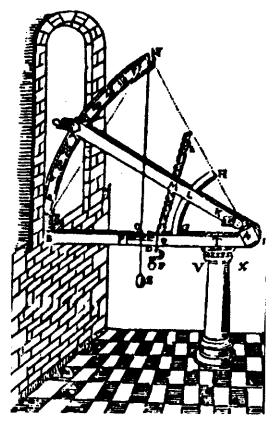
Fueron estas observaciones, con su precisión, las que permitieron a Kepler compilar un catálogo más grande de 1000 estrellas y enunciar las célebres leyes que llevan su nombre.

Podría parecer que los anteriores descubrimientos se debieron a los estudios y las largas sesiones nocturnas con los primitivos aparatos y precarios instrumentos astronómicos.

En gran parte esto es cierto. La tenacidad de los científicos de esa época dificilmente podría igualarse. La curiosidad por establecer leyes y mecánicas que rigen la naturaleza, los nuevos descubrimientos impulsan a los hombres a continuar con su ardua tarea.

Sin duda el trabajo no era fácil. Había que luchar por obtener apoyo económico, la construcción de instrumental en base a la experiencia y al sentido común requería pericia y audacia, la superstición se encontraba aún amalgamada con la ciencia y no se podía establecer en principio de una y el fin de otra.

Pero todos estos hallazgos se lograron con una base importante: el hecho de contar con un lugar que brindara la suficiente comodidad para resistir las horas de trabajo, en ocasiones bajo temperaturas extremas y en condiciones poco favorables, la existencia de una infraestructura que soportara las actividades a desarrollar por los astrónomos. Es casi imposible imaginar el trabajar 21 años continuos bajo las inclemencias del medio ambiente y sin facilidades mínimas para la observación celeste. En cambio los estudios de Tycho Brahe se llevaron a cabo en ese lapso (1576-1597) en las instalaciones de Uranienborg, que ofreció las condiciones para lograrlo.



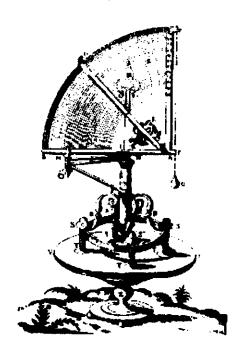
De esa construcción no quedan mas que restos y Tradición. Constaba de un edificio principal situado en el centro de un amplio jardín cuadrado orientado según los puntos cardinales y enmarcado por grandes muros.

Estaba constituido por varias terrazas de observación, locales de trabajo y servicios generales de una casa habitación. En una segunda etapa, al desarrollarse el centro y con el apoyo económico que siempre brindó Federico II de Dinamarca, sé construyó otro edificio dentro del conjunto, Stalkborg (Castillo de las estrellas), con la característica de contar con gran parte de sus espacios subterráneos con el objeto de colocar instrumentos precisos con una mayor estabilidad que en las terrazas, y así protegerlos de la vibración y el viento.

Stalkborg estaba dotado de primitivas cúpulas con aberturas en su superficie, con el objeto de proteger al observador y a los instrumentos de los efectos nocivos del medio ambiente.

Desde siglos atrás a nuestro tiempo se establece la necesidad de tener un lugar propio para el estudio de los astros de una manera seria y productiva. Evidentemente el contar con un respaldo arquitectónico en la actividad astronómica repercute en los resultados por obtener en un trabajo, tanto en cantidad como en calidad, y en la evolución física y psicológica de los usuarios.

Este punto no es despreciable, y en nuestros días donde la especialización ha tomado un lugar preponderante en la investigación, es imprescindible contar con estructuras de apoyo a las actividades científicas como son los observatorios a la Astronomía.



OBSERVATORIOS ASTRONÓMICOS DE LA ANTIGÜEDAD.

En muchas estructuras y edificios de la antigüedad se han encontrado alienaciones astronómicas significativas, gracias a esto se ha podido demostrar que existía la preocupación por observar el movimiento de cuerpos celestes, su periodicidad y la necesidad de marcar el tiempo y las épocas del año.

Desde que por primera vez el hombre sobre la tierra sintió que se obscurecía en pleno día, aparentemente por que la luna se "comió" al sol, surgió seguramente el deseo dentro de nuestro curioso cerebro de averiguar él por que. Según cuentan los historiadores lo primero que el hombre sintió fue pavor.

Se ha encontrado por ejemplo, que la línea de un muro o la posición de dos montículos apuntaban, en la época de



construcción, a la salida u ocaso de un astro. Los cuerpos y fenómenos astronómicos a los que daban importancia varían de una cultura y región a otra, pero en las que todas coinciden son:

- •El sol. Su posición durante los solsticios y equinoccios, y su tránsito cenital.
- •La luna.
- •Los planetas.
- •Las estrellas más brillantes.

STONEHENGE, INGLATERRA:

Monumento ubicado en la llanura de Salisbury, Wiltshire en el sur de Inglaterra. Fue construido en varias etapas siendo la más antigua del 2700 A. C. Aproximadamente.

Es un asentamiento que consta de una serie de fosas, monolitos y trilitos que forman círculos concéntricos rodeando dos conjuntos mas de rocas dispuestos en forma de herradura.

Existe además un monolito aislado llamado "Heelstone" o "piedra estaca". Este elemento llama la atención, no solo por estar fuera del patrón de círculos, sino porque al amanecer del solsticio de verano el sol se eleva justo arriba de este monolito, para un espectador ubicado en el centro del conjunto.

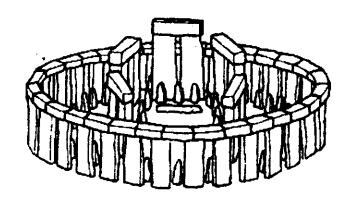


Diagrama isometrico de la reconstrucción del conjunto megalítico de Stonehenge.

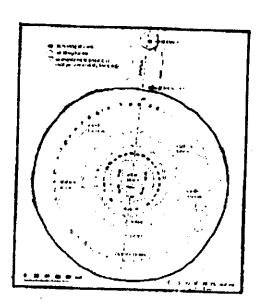
Foto Area de Stonehenge.

Se han encontrado alineamientos con pares de piedras menos prominentes que marcan la salida del sol en fechas importantes como los equinoccios.

Los astrónomos Hawkins y Fred Hoyle proponen, alrededor de 1960, una teoría que refleja un conocimiento astronómico más avanzado que el expuesto anteriormente. El anillo exterior formado por 56 huecos llamados "Aubrey Holes" data de la primera etapa de construcción de Stonehenge. Estos hoyos marcan 56 posiciones que posiblemente fueron utilizadas como referencia para predecir eclipses de sol y de luna. Los dos anillos que siguen hacia el centro, tienen 30 y 29 marcas de afuera hacia adentro respectivamente. Estas posiblemente eran utilizadas para contar los meses lunares(de 29 o 30 días).

Si quienes concibieron Stonehenge realmente pudieron predecir eclipses en el año 2500 A.C. se habrían adelantado a los egipcios y babilonios, que hasta ahora son considerados los primeros en lograrlo, esto haría necesario revisar las teorías sobre el desarrollo de la cultura occidental. (Pasachoff. 1983).

PLANO DE STONEHENGE. Muestra las rocas existentes, las estructuras excavadas. Hoyos de Aubrey, hoyos "Y" y Hoyos "Z" así como el alineamiento solsticial que corresponde al eje de simetría del conjunto.

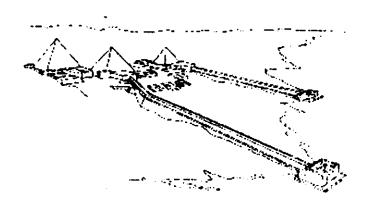


EGIPTO:

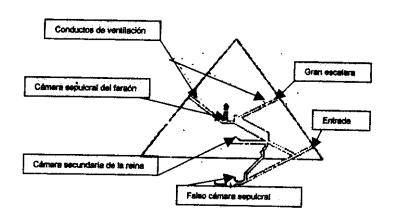
Los antiguos egipcios llegaron a tener conocimientos astronómicos muy adelantados. Crearon un calendario de 365 días con 12 meses de 30 días y 5 días festivos al final del año. Llevaron registros del movimiento de los astros y para sus cálculos utilizaron matemáticas muy avanzadas. En muchas de las construcciones egipcias de la antigüedad se han encontrado alineamientos astronómicos muy significativos.

En Giza, por ejemplo, la base de la Gran Pirámide de Keops, esta alineada precisamente con los 4 puntos cardinales. Además al ver un corte interior Norte-Sur, se observa que desde la Cámara del Rey y la Gran Galería, se extienden dos ductos hacia el exterior de la pirámide. Estos pudieron haber sido utilizados únicamente para ventilación, pero también se piensa que sirvieron para marcar la posición de algún astro importante.

La Esfinge, efigie del dios del sol, fue esculpida de tal manera que, en la época en que se construyó, apuntaba hacia la salida del sol en el equinoccio de primavera.



Isometrico de las pirámides de Egipto.



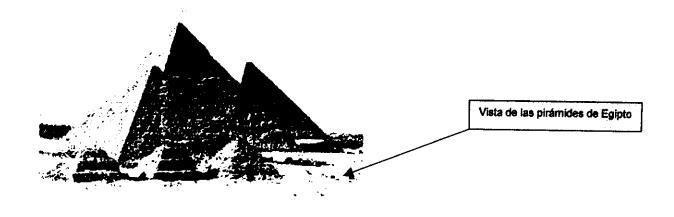
Sección de la pirámide de Keops.

El gran templo dedicado a Amon- Ra, en Karnak, estaba alineado con la salida del sol el día del solsticio de invierno, durante el reinado de Tutrnos III alrededor de 1480 A. C.

El Templo de Khons, dios de la luna, fue construido con una rotación de 1.9 grados con respecto al templo de Amon- Ra, en Karnak.

La orientación del eje transversal del templo correspondía, en la misma época, al ocaso de la luna creciente el día del solsticio de verano. Se sabe que esta fase de la luna era de gran importancia calendarica para los antiguos egipcios.

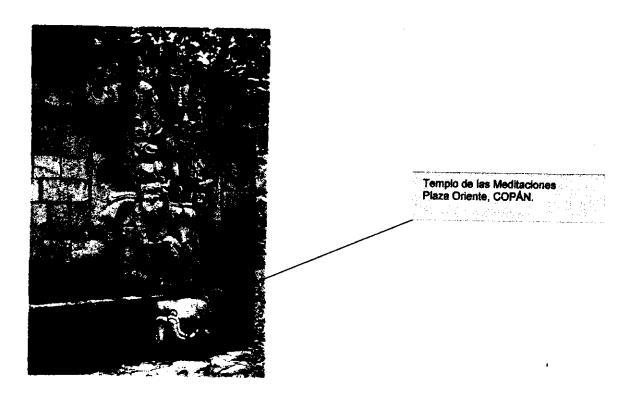
En Abu Simbel, el templo principal estaba alineado con la salida del sol en la fecha I Peret 1 (18 de octubre), un día muy importante en el calendario civil egipcio durante el reinado de Ramses II (1304-1237 A.C.). Posiblemente toda la estructura fue diseñada para permitir la entrada de la luz del sol a la efigie de Ramses II en ese día, fecha en la que el faraón celebraba su aniversario y supuestamente volvía a nacer. Existe una capilla lateral en la entrada norte del templo que esta rotada 15 grados con respecto a la estructura principal. En la época de su construcción apuntaba a la salida del sol en el solsticio de invierno.



MESOAMERICA.

Los pueblos Mesoamericanos dieron gran importancia a la observación del firmamento, la Astronomía estaba vinculada con todos los aspectos de la vida.

Con relación al diseño urbano y arquitectónico se ha encontrado que muchas ciudades y edificios están orientados con respecto a los 4 puntos cardinales o presentan alienaciones astronómicas especificas (Aveni 1977). Ejemplos de esto se encuentran en Teotihuacán, Montealbán, Tenochtitlán, Xochicalco, todos en México, pero a mi parecer los más interesantes se encuentran en la zona Maya.



LOS MAYAS

La cultura Maya se desarrollo en lo que ahora es el sureste de México, península de Yucatán, Guatemala y norte de Belice. Su época de esplendor es del 625 al 800 D.C. (D. Sodi. 1980).

Es la civilización mesoamericana que llega a un mayor refinamiento en lo que a matemáticas y astronomía se refiere. Fueron además de los pocos pueblos en la historia que rindieron culto al tiempo. Daban carácter divino tanto a los astros como a conceptos de tiempo (días, meses, años etc.) crean calendarios sumamente precisos basándose en el sol, la luna y el ciclo de Venus.

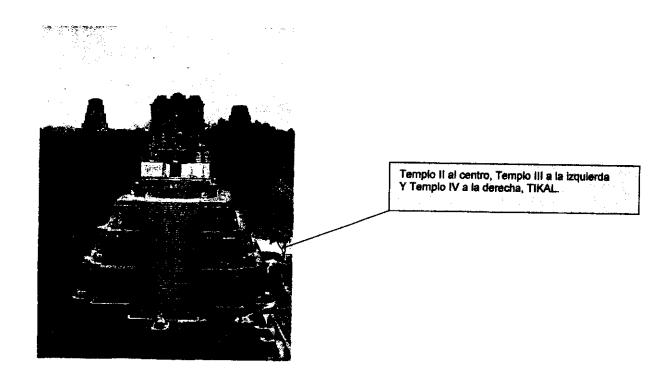
Lo que se sabe actualmente sobre los adelantos astronómicos de los mayas proviene tanto de fuentes escritas (códices) como de los estudios arqueoastronómicos. El Códice Dresden, por ejemplo, contiene tablas muy precisas sobre los movimientos de la luna y de Venus así como un método para predecir eclipses.

Para encontrar orientaciones astronómicas en una construcción, se toman en cuenta los objetos y fenómenos celestes más significativos, que son en orden de importancia:

- •El Sol
- •La Luna
- •Venus (tercer cuerpo celeste más brillante)
- •Estrellas o grupos de estrellas (posiblemente las Pléyades, Sirio, Capela)
- Cometas

Eventos espaciales como:

- •Posición del sol en el horizonte durante los solsticios y equinoccios
- •Tránsito cenital del sol
- •Salida heliaca. Se refiere a la reaparición de una estrella o planeta poco antes del amanecer, después de un periodo de tiempo durante el cual no es visible.
- •Eclipse



CARACOL DE CHICHEN ITZÁ

Chichen Itzá se encuentra en Yucatán, México. Es una de las zonas Arqueológicas más importantes del área Maya. Su primer apogeo fue del 600 al 900 D.C. y posteriormente fue capital de las tierras bajas del norte de Yucatán entre los siglos X y XII D.C.

El caracol es una torre cilíndrica de 12.5 m. De altura emplazada sobre dos grandes terrazas rectangulares. En la parte superior tiene una cámara con aberturas que miran al exterior fijando ciertos puntos de observación astronómica, 20 de 29 de estas ventanas apuntan hacia eventos astronómicos importantes tales como:

- •Puestas de sol y de luna durante ambos equinoccios
- •Alineaciones hacia Venus, las cuales pudieron haber servido para calcular su periodo de 584 días y su ciclo de 8 años. Se cree que la precisión de las tablas de Venus en el Códice Dresden se logró gracias a las observaciones que se hicieron desde el Caracol. La asociación de la forma redonde del edificio con Quetzalcóatl- Kukulkán, dios de



Venus y el tener en común con el Códice de la región y la época de realización, fortalecen esta teoría. (Aveni. 1977).

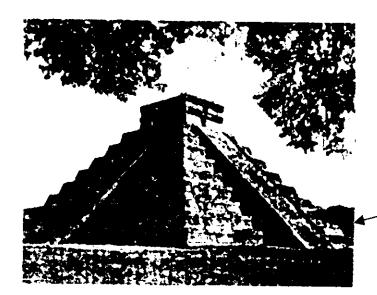
Observatorio "El caracol", construcción maya de Chichén-itza en Yucatán, México.

Tiene un alineamiento de ventanas, paredes y aberturas horizontales en la parte alta del edificio, parecen apuntar hacia posiciones del sol y de venus en días significativos.

CASTILLO DE CHICHEN ITZÁ

Esta pirámide parece haber estado dedicada al culto del sol. Con respecto al diseño arquitectónico tiene elementos que están directamente relacionados con el año solar.

- •Tiene 4 escalinatas de 91 escalones cada una cuya suma da 364, y 365 si se agrega la plataforma superior sobre la que descansa el templo.
- •La pirámide esta formada por 9 cuerpos apilados y en cada fachada están divididos por una escalinata. Dando entonces 18 elementos por fachada que son ellos numero de meses del calendario Maya.
- •En cada fachada hay 52 tableros salientes que equivalen en numero a los años que forman un ciclo completo en el calendario tolteca. Además de estas características, se presenta un fenómeno que demuestra la importancia que tenia el sol en esta cultura. En los equinoccios de primavera y otoño, 21 de marzo y 23 de septiembre



respectivamente, aproximadamente una hora antes de la puesta del sol, se forma una sombra que parece una serpiente bajando y remata en la cabeza de piedra que representa a Kukulcán, la serpiente emplumada. (H. Hartung. 1977).

CASTILLO DE CHICHEN ITZA.

OBSERVATORIOS MODERNOS

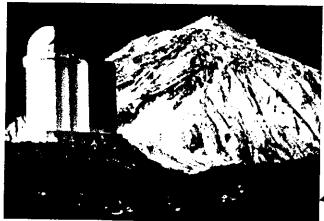
OBSERVATORIO EN TENERIFE, ESPAÑA

EL OBSERVATORIO DEL TEIDE

La Astrofísica en Canarias empezó en este Observatorio, en la zona de Izaña (Tenerife), a 2.400 m. De altitud, en un paraje donde concurren los términos municipales de la Orotava, Fasnia y Guímar, hace ahora mas de treinta años.

Su situación geográfica (entre los observatorios solares del Este y del Oeste, lo que permite un seguimiento continuo del Sol), así como la excelente calidad astronómica de su cielo, han contribuido a que este Observatorio se reserve preferentemente al estudio del Sol.

Además de toda esta instrumentación especifica para el estudio del Sol, el Observatorio del Teide cuenta con otro



tipo de telescopios. Entre ellos figuran: el Telescopio Carlos Sánchez, de 1,5 m. De diámetro, un telescopio muy productivo con el que se han formado los astrofísicos infrarrojos españoles; el Telescopio IAC 80, diseñado y construido enteramente en el IAC.

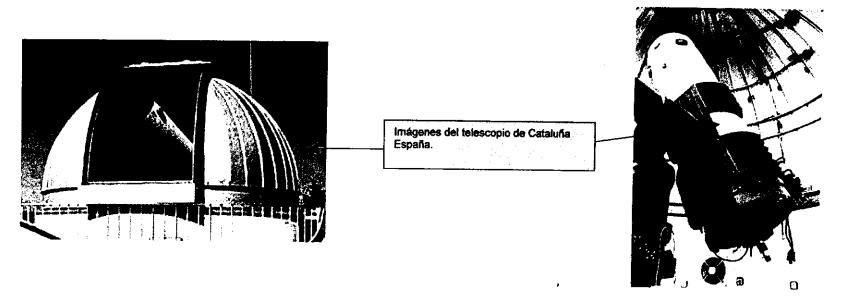
Observatorio del TEIDE En Tenerife; España.

CENTRO ASTRONOMICO OBSERVATORIO ESTEVE DURAN

La fundación observatorio Esteve Duran impulsa la construcción de un gran centro astronómico con la finalidad de cubrir los aspectos de divulgación, educación, de formación de futuros investigadores y de investigación.

A principios de los años ochenta se inicia el proyecto del telescopio de 60 cm, él más grande y técnicamente él más avanzado de Cataluña. A finales de 1993 se concluyeron los trabajos de construcción y en diciembre de 1994 el observatorio fue inaugurado.

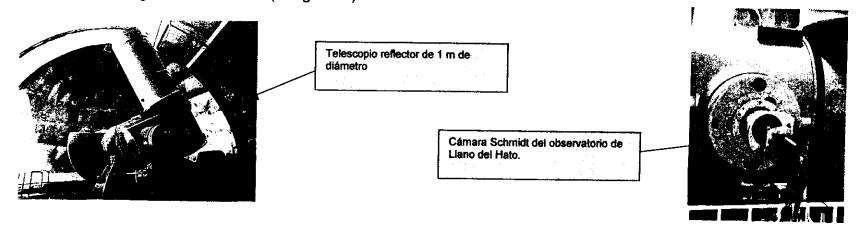
La óptica es una combinación cassegrain, donde el espejo principal de 60 cm es un f/4, la cúpula es de hierro aluminizado y adquirida por la prestigiosa firma de ASH DOME. El observatorio cuenta con cámaras CCD, fotómetros fotoeléctricos, cámaras de televisión, ordenadores y todo tipo de accesorios para llevar acabo tareas de Investigación astronómica.



OBSERVATORIO EN VENEZUELA

El observatorio Astronómico Nacional de Llano del Hato cuenta con el telescopio reflector Coudé que posee un espejo principal esférico de 1m de diámetro y una distancia focal efectiva de 20 metros. Gracias al uso de un espejo convexo y dos espejos planos adicionales, y al tipo de estructura mecánica que los sostiene, el plano focal permanece siempre en el mismo lugar, siendo indiferente a qué astro se dirige el telescopio. De este modo pueden montarse detrás del reflector, grandes y muy delicados aparatos adicionales sin que tengan que seguir los movimientos del telescopio. Estos aparatos son: El espectrógrafo, el fotómetro, y la cámara CCD.

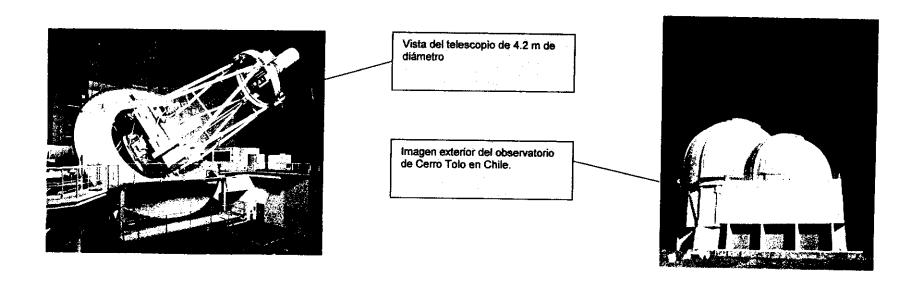
La Cámara Schmidt del Observatorio Nacional de Llano del Hato, (actualmente la cuarta más grande del mundo) es un instrumento con características ópticas que lo hacen idóneo para proyectos observacionales que involucran búsqueda de objetos específicos sobre extensas áreas en el cielo. El sistema óptico consiste en un espejo principal esférico de 1.5 metros de diámetro y un lente correctora, de 1 metro de diámetro, situada en el centro de curvatura del espejo. La lente corrige el defecto de aberración esférica al espejo principal. Para obtener las imágenes del cielo, se utilizan dispositivos de carga acoplada (conocidos como CCD) o placas fotográficas de 30 cm x 30 cm, que sirve para obtener imágenes más reales (fotografías).



OBERVATORIO ASTRONÓMICO EN CHILE

La región norte de chile es mundialmente conocida como la mejor de todo el hemisferio sur para la realización de observaciones astronómicas, debido entre otras cosas, a la transparencia y claridad de sus cielos. Por lugares en el mundo cuentan con tantas noches despejadas para observar el universo. Desde comienzos de la década de los sesenta, instituciones de muchos países han instalado sus observatorios en chile, destacándose el observatorio Interamericano de Cerro Tololo, administrado por la asociación de Universidades para la Investigaciones de Astronomía Aura.

Este centro cuenta con un telescopio de 4,2 m de diámetro, y es hasta ahora él más grande del mundo, se encuentra instalado a 2,200 metros sobre el nivel del mar.



OBSERVATORIOS MODERNOS EN MÉXICO

ANTECEDENTES

La historia de los observatorios modernos en México comienza en:

En 1863 se crea el primer Observatorio Astronómico en las instalaciones de Chapultepeq. Su director es el Ingeniero Francisco Díaz Covarrubias.

En 1867 se instala en la azotea del Palacio Nacional un pequeño observatorio.

En 1883 se traslado el Observatorio al edificio de Tacubaya, conocido por ex Arzobispado, local que ocupaba el Colegio Militar. Los instrumentos se instalan en el jardín del ex arzobispado, sitio donde cayeron algunos de los Mártires de Tacubaya.

En 1884 se construyo el nuevo edificio del Observatorio de Tacubaya.

En 1885-1900 el trabajo astronómico de Observación se consolida. Se inician y desarrollan programas de observaciones meridianas de estrellas de referencia, de observaciones de asteroides y cometas, aprovechando las recién desarrolladas técnicas fotográficas destinado para fotografías de la luna.



En 1929, al establecerse la Autonomía Universitaria, pasa el Observatorio Astronómico Nacional a formar parte de la Universidad Nacional Autónoma de México.

En 1954 se traslada el OAM del edificio de Tacubaya a los dos primeros pisos en la torre de Ciencias en Ciudad Universitaria.

Comienzan las primeras clases formales de astronomía en la Facultad de Ciencias de la UNAM.

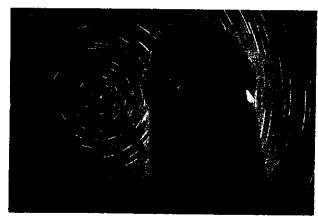
En 1955-65 se consigue el financiamiento, se construye y en 1961 se inaugura el telescopio de 1m del OAN en Tonantzintla.

En noviembre de 1967 el Consejo Universitario acuerda crear el Instituto de Astronomía al Observatorio Astronómico Nacional como parte del Instituto.

En 1971 en San Pedro Mártir se instalan los dos primero telescopios en sus cúpulas, un telescopio fotometrico de metro y medio y un telescopio óptico de 84 cm cuya óptica fue construida en el taller de óptica del instituto.

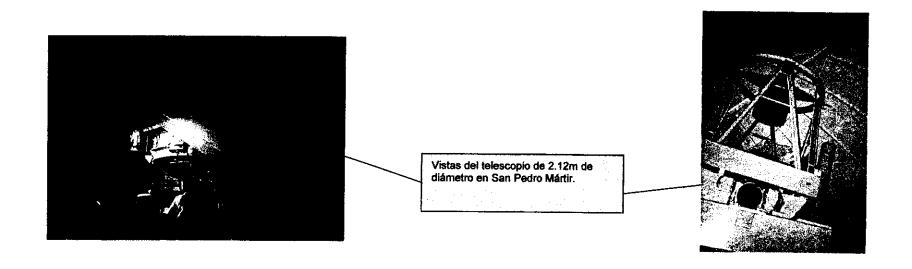
En la actualidad el observatorio más importante en México es el de San Pedro Mártir, en Baja California Norte que alberga un telescopio óptico de 2.1 m de diámetro. Por ser un observatorio para la investigación, se construyo en un lugar con características físicas, geográficas y climáticas muy especificas.

Este telescopio cuenta con tres espejos secundarios intercambiables que le dan razones focales f/13.5 y f/30.



Este telescopio es de los más grandes de América Latina, también se cuenta con una planta de aluminizado para mantenimiento de los espejos de los tres telescopio así como una planta de nitrógeno liquido que se produce a partir del aire para enfriar los detectores utilizados.

Los tres telescopios están interconectados por un canal de fibra óptica, lo que permite optimizar los de recursos de computo.



En México existen pocos observatorios cuyo objetivo principal sea educativo. La Sociedad Astronómica de México organización que se preocupa por la divulgación de la astronomía, cuenta con un observatorio sede que se encuentra en el parque Xicotencatl en la Ciudad de México.

Este observatorio se considera como de divulgación tanto por los tipos de telescopios que albergan como por el lugar en que se encuentran. Actualmente este centro de investigación tiene problemas de visibilidad causados por la cantidad de luz de la Ciudad de México.

FUNDAMETACIÓN Y OBJETIVOS

"El universo es lo único que puede compararse con una deidad por su grandeza y sus misterios. En él existe y ocurre todo cuanto conocemos. Julieta Fierro, El Universo.

Todo el mundo puede mirar hacia el cielo y ver la luna o el sol, difícilmente un eclipse, pero pocos han visto claro lo que existe realmente dentro de estos cuerpos celestes. Son acontecimientos realmente asombrosos que seria una inquietud para cualquiera.

Diseñar un observatorio no solamente es elegir una alta montaña y colocar sobre ella una gran cúpula que albergue un aparato astronómico. Es necesario tomar en cuenta muchas otras consideraciones que intervienen en la creación del proyecto.

La necesidad de contar con una infraestructura fue ya establecida siglos atrás, siendo el desarrollo de estos edificios paulatino pero constante. Cada día se descubren nuevas técnicas y aplicaciones con las cuales se obtienen mejores resultados en un menor tiempo.

Solo hace veinte años los aparatos de medición existentes eran rigurosamente pesados y voluminosos. Hoy en día estos mismos instrumentos, gracias a los circuitos integrados electrónicos, pesan solo unos gramos, ocupan unos cuantos centímetros y son muchos más precisos. Todo evoluciona y los observatorios no son ajenos a ello.

Un observatorio destinado a servir a propósitos educativos o profesionales es muy distinto a uno cuyos objetivos sean los de servir a un solo usuario, concebido conforme a las preferencias de un individuo.

Por otro lado las construcciones que alberguen un mayor numero de gentes deben de tener una mayor visibilidad puesto que las actividades que se lleven a cabo en un centro de este tipo serán mucho más variadas y complejas.

Ver lo que existe dentro del sistema solar por medio de un telescopio, puede que cambie la manera de pensar de todo el mundo. Tener accesible la entrada a este tipo de espacios genera experiencias inolvidables que servirán para un mejor trato hacia la tierra.

Como concepto inicial general se eligió solucionar un problema existente en la Ciudad de México: a causa de la gran contaminación de gas, polvo, humo y luz dentro de la urbe, la observación del cielo se volvió rápidamente poco menos que imposible. Los observatorios particulares y públicos se vieron drásticamente inutilizados. Era pues necesaria una solución, y existió la preocupación por parte de algunas agrupaciones por resolver la cuestión, entre ellas la Sociedad Astronómica de México, donde se acordó la construcción de un centro de observación astronómica en las cercanías del Distrito Federal.

Para definir el área sobre la cual se estudiaría el establecimiento del observatorio se tomo en cuenta el tiempo necesario para llegar a este. Un tiempo de recorrido demasiado largo lógicamente seria un gran obstáculo para los usuarios, repercutiendo en varios aspectos negativos en su funcionamiento. Por otro lado, un lapso excesivamente corto significaría la temible cercanía de la ciudad de crecimiento incontrolable. El radio máximo de búsqueda se establece, pues, considerando una hora treinta minutos como cantidad razonable.

A falta de una sede que cubra las necesidades que requiere un inmueble destinado a la observación, la Sociedad Astronómica de México, planea la construcción de un centro donde se desarrollen las diferentes actividades referente al estudio de la astronomía.

En este centro se pretende colocar un telescopio Reflector de 3.00 metros de diámetro, llamado telescopio óptico / infrarrojo Mexicano de nueva tecnología, este nuevo centro permitirá a los investigadores nacionales y extranjeros realizar observaciones de calidad, con nueva tecnología hacia el universo, desarrollando programas de investigación en colaboración con Instituciones y Universidades dedicadas al estudio del universo, y así realizar estudios de astronomía observacional en campos tales como la Espectroscopia y la Fotometría.

Este proyecto va dirigido a la comunidad en general y en especial a la Sociedad Astronómica de México, así como a los aficionados a la astronomía.

La S.A.M. es una asociación civil no lucrativa formada por aficionados a la astronomía que busca divulgar y promover la afición por esta ciencia.

La justificación para un proyecto de esta índole se basa principalmente en sus beneficios culturales y ecológicos porque ayudara a despertar el interés por el conocimiento del universo en el que vivimos, el diseño de observatorios con todos y cada uno de sus elementos no es fácil. Las complicaciones que surgen son muy distintas a las que el arquitecto esta acostumbrado a resolver al proyectar otro tipo de edificios. Su trabajo consiste en unir dos mundos distintos entre así como dos partes del universo: el Cielo y la Tierra.

SELECCIÓN DEL SITIO

La ubicación del centro fue elegida principalmente por sus condiciones físicas aptas para la observación de la bóveda celeste y los fenómenos astronómicos, basados en experiencias previas.

El buen funcionamiento de un observatorio astronómico depende en gran parte de las características físicas del lugar en el que se encuentre.

Las condiciones ideales para un observatorio de investigación son:

- •Buena visibilidad. Lugar con cielo despejado, sin contaminación y sin partículas de polvo y humo en suspensión.
- •Noches despejadas. Se busca que la mayor parte de las noches tengan un cielo propicio para la observación.
 - •Sin interferencia luminica. Lo que implica estar lejos de centros urbanos muy iluminados.
- •Altitud máxima posible. (Arriba de los 1200 m.s.n.m.) A mayor altitud la atmósfera es menos densa y por lo tanto mas transparente.
 - •Clima relativamente seco: lugares donde la precipitación pluvial anual sea de 400 a 800 mm3.

Debido a que el objetivo principal de este proyecto es fomentar el interés por esta ciencia, el factor humano es de especial importancia.

El diseño del Observatorio se llevo a cabo bajo un proceso de análisis - síntesis de las situaciones optimas de solución a cada una de las condiciones presentadas anteriormente. De esta manera se fueron resolviendo paso a paso, pero sin perder de vista los conceptos generales establecidos previamente y tomando en cuenta las relaciones que tuviera cada elemento arquitectónico con los circundantes.

La elección de la ubicación del terreno fue deducida de la premisa inicial en que se establecía que éste debía de encontrarse en un radio de 1 ½ horas de trayecto automovilístico teniendo como centro la Ciudad de México. Se consideraron las carreteras transitables de mayor facilidad en su acceso y en su manejo, tomando como predios posibles los que se encontrasen a una distancia corta de la vía de comunicación, aunque no inmediatos a ella, puesto que la contaminación luminica que aportaría seria considerable.

La S.A.M realizo la búsqueda tratando de encontrar el predio que satisfaga las necesidades anteriores, dando como resultado la elección del terreno ubicado en la Carretera Estatal de Zacango km. 18, en la parte Suroeste del Estado de México. El cual cumple ampliamente las condiciones necesarias establecidas.

Mas aun, supera a otros lugares posibles en el hecho de que se encuentra cercano al Zoológico de Zacango, teniendo como ventajas la eliminación del problema de contaminación luminica en un futuro próximo.

La elección fue confirmada por miembros de la Sociedad Astronómica de México, quienes efectuaron pruebas y determinaron que el terreno era apto para situar el C.N.I.D.A.

CARACTERÍSTICAS DEL SITIO Y DEL ENTORNO

ANÁLISIS DEL SITIO

ASPECTOS FÍSICOS:

CARACTERÍSTICAS DEL TERRENO:

•ALTITUD: 2640 mts. Sobre el nivel del mar.

•LATITUD: 19° 12'

•LONGITUD: 99° 39'

•CLIMA: templado subhumedo con lluvias en verano, de mayor humedad.

•TEMPERATURA: temperatura medio anual entre 12º y 18º C.

•PRECIPITACIÓN PLUVIAL: 800 mm al año.

•VEGETACIÓN: principalmente coníferas de la región y pastizal navajita.

•ACCESIBILIDAD: existe una carretera pavimentada del poblado de Sta. María Nativitas hasta el poblado de Zacango.

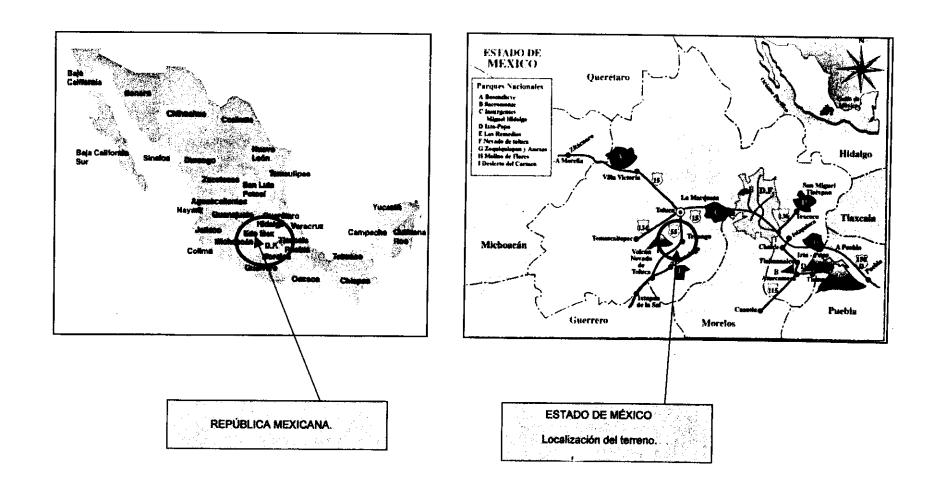
•COLINDANCIAS: existen zonas de pastizales alrededor del sitio.

•POBLADO MÁS CERCANO: el poblado de Zacango.

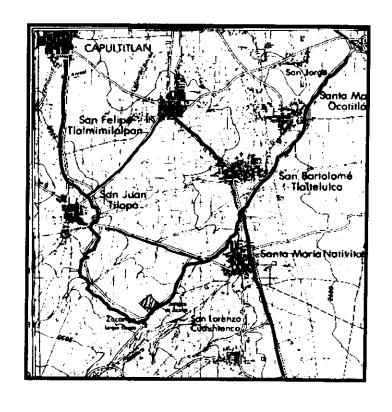
•POCA INTERFERENCIA LUMINICA: Por encontrarse cerca del zoológico de Zacango, se garantiza que no se desarrollaran poblados muy cercanos, que por la luz podrían interferir con la visibilidad.

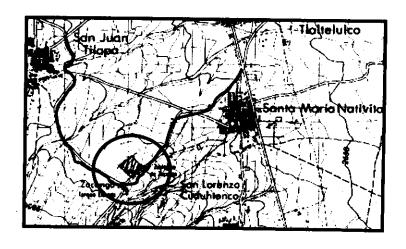
LOCALIZACIÓN

El centro se localiza en la República Mexicana en el Estado de México, Km 18 de la carretera estatal de Zacango



El recorrido del D.F. al lugar donde se situara el Centro Astronómico será no menos de 1 Hora 30 minutos. En los siguientes planos se mostraran los caminos para llegar a este sitio.





PLANO TOPOGRAFICO DE ZACANGO

El plano muestra las vías de acceso a zacango y los poblados cercanos más importantes.

PLANO TOPOGRAFICO DEL TERRENO.

La via de acceso al terreno es la carretera de estatal de zacango que es transitable todo el año.

ESTADO DE MÉXICO

Recursos naturales como lagos, lagunas, cascadas, zonas boscosas, impresionantes volcanes, espléndidos paisajes y una amplia variedad de climas atraen al visitante del Estado de México, deseoso de disfrutar de los beneficios y atractivos de la naturaleza. Así como de la posibilidad de practicar deportes como el esquí acuático, el veleo y el alpinismo.

Los centros ceremoniales y vestigios antiguos de señoríos y ciudades prehispanicas contrastan con los monasterios, conventos, iglesias y obras civiles de la Colonia, y con las edificaciones de estilos modernos y contemporáneos que testimonien la riqueza e importancia de la historia de la región.

Ubicado en la porción central de la República Mexicana, el Estado de México se localiza en la región mas alta del país, y desde épocas prehispanicas ha sido asiento de culturas como la Tlatilco, Tolteca, Chimeneca y Azteca, entre otras, de las cuales se conservan monumentos arqueológicos de gran importancia, que constituyen parte fundamenta de la riqueza cultural de México.

El estado cuenta con centros turísticos importantes como Valle de Bravo e Ixtapan de la Sal que ofrecen diversos servicios de calidad internacional y un sinnúmero de atractivas poblaciones en sus 121 municipios que poseen tradiciones ancestrales gastronómicas, producción artesanal en diversos materiales, así como fiestas tradicionales o acontecimientos cotidianos como los tianguis que se celebran en diferentes días de la semana. Además, la región

Cuenta con excelentes medios de comunicación, hoteles para todos los bolsillos y agradables casas de huéspedes a precios moderados.

Promover y difundir las variadas posibilidades del Estado de México es una necesidad impuesta por el desarrollo turístico nacional que demanda a los mexicanos el precio, conocimiento y valoración de las riquezas naturales, históricas y arqueológicas que forman parte del acervo cultural y contribuyen al reforzamiento de la identidad.

HISTORIA

Entre los años 100 a.C. y 100 d.C. se construyeron las pirámides del Sol y la Luna, el templo de Quetzalcoatl, la ciudadela y el mercado de Teotihuacan. En los años 800 a 900, se establecieron en Teotenango los matlazincas, que convirtieron la región en una ciudad amurallada, con plazas, terrazas, basamentos para templos, altares, habitaciones y un juego de pelota. Creado como estado para la constitución de 1824, con una extensión mas amplia que la actual, su capital desde 1830 ha sido Toluca.

FACTORES FÍSICOS

El Estado de México representa el 1.1% de la superficie total de la República Mexicana. Dentro de su división Municipal cuentan con 122 Municipios Tiene como coordenadas geográficas: al norte 20° 17', al sur 18° 22' de latitud norte, al este 98° 36', al oeste 100° 37' de longitud oeste. México colinda al norte con Michoacán de Ocampo, Querétaro de Arteaga; al este con Hidalgo, Tlaxcala, Puebla, Morelos y el Distrito Federal; al sur con Morelos y Guerrero; al oeste con Guerrero y Michoacán de Ocampo

ASPECTOS ECOLOGICOS.

- •CLIMA: el 11.46% del la superficie estatal es Cálido Subhumedo con Iluvias en verano, el 10.42% es Semicalido Subhumedo con Iluvias en verano, el 61.03% es Templado Subhumedo con Iluvias en verano, el 0.48% es Semifrio Húmedo con abundantes Iluvias en verano, el 11.02% es Semifrio Subhumedo con Iluvias en verano, el 5.28% es Semiseco Templado, el 0.21% es frío.
- •TEMPERATURA: la temperatura medio anual es de 19.5° C en Coatepequito, 20.9° C en Mazapetec, 13.5° C en Toluca, 14.9° C en Acolman, 3.9° C en Nevado de Toluca.
- •PRECIPITACION PLUVIAL: la precipitación total anual es de 898.5 mm en Coatepequito, 1305 mm en Mazatepec, 736.6 mm en Toluca, 623.2 mm en Acolman, 1226.1 mm en Nevado de Toluca.
- •REGIONES: Sus principales ríos son: el Lerma y, junto a el, el sistema Chapala-Santiago. Por lo que gran parte del estado es templado subhumedo y en los picos más altos semifrio y aun frío, como sucede en el Nevado de Toluca, Popocatépetl e Iztaccíhuatl.
- •VEGETACIÓN: el 14.47% de la superficie estatal es de Pastizal como son la Navajita, el Zacate, el Zacate chino y el Zacaton. El 27.81% es de Bosque con son el Oyamel, el Ocote blanco, el Pino Chino, el Encino Quebracho y el

Encino Laurelillo. El 5.67% es Selva como el Huizache, el Cazahuate, el Copal, la Vara Dulce y el Palo Brasil. El 0.90% es Matorral como el Nopal, la Uña de Gato, el Sangre de drago, el Güizache y el Nopal.

•ELEVACIONES PRINCIPALES: esta formado por el Volcán Popocatepetl, el Volcán Iztaccihuatl, Volcán Nevado de Toluca, el Cerro Telapon, Cerro Atlamasha, Cerro Jocotitlan, Cerro la Corona, Cerro la Catedral, Cerro las Palomas, Cerro las palomas, Cerro la Guadalupana, Cerro las Animas y el Cerro Gordo.

ASPECTOS URBANISTICOS.

INFRAESTRUCTURA Y SERVICIOS

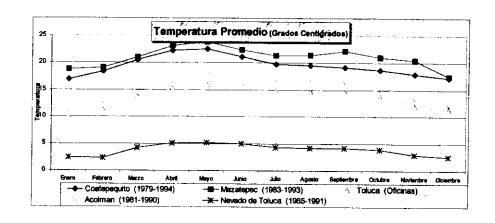
- •Carreteras: cuentan con 9683.21 kilómetros, de los cuales 5019 Km son pavimentados y 4664.21 Km son revestidos
- •Infraestructura Ferroviaria: 1227.4 Km de vías según tipo entre troncales, ramales, secundarias y particulares.
- •Infraestructura Aeroportuaria: tienen dos aeropuertos en el estado, en Atizapan de Zaragoza y en Toluca.
- •Energía Eléctrica: cuentan con 2,113,935 Tomas Eléctricas domiciliarias entre Residenciales, Comerciales y Industriales, y 2,777 Tomas Eléctricas no Domiciliaras.

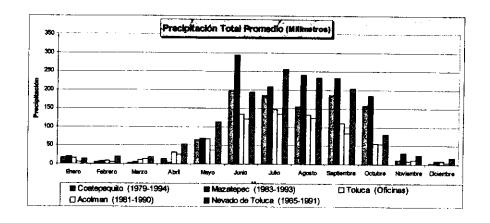
•Agua: el estado tiene 178 fuentes de abastecimiento de agua potable, y cuentan con pozos profundos y manantiales y presas.

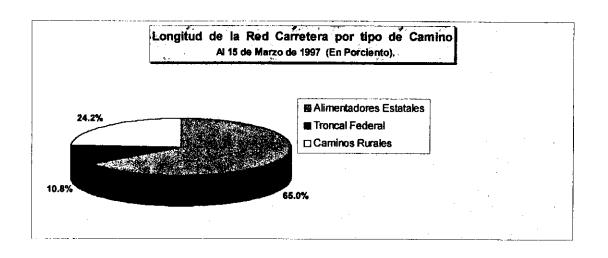
ASPECTOS CULTURALES.

- •Población total: la población total es de 11,707,964 de los cuales por sexo es de 5,776,054 de hombres y 5,931,910 de mujeres.
- •Educación: Los programas educativos abarcan desde la instrucción preescolar hasta la formación profesional. La educación superior se imparten en escuelas de capacitación tecnológica agropecuaria e industrial, entre los más importantes esta el Tecnológico de Toluca.
- •Actividades económicas: las principales actividades están orientadas a la agricultura, la ganadería, caza y pesca, industria extractiva y de la electricidad, industria de la transformación y gobierno. La actividad industrial del Estado de México es la obtención de plata, zinc, cobre, oro, hierro, hierro y plomo, así como la industria automotriz, con dos centros principales: Valle de Toluca y zona aledaña al Distrito Federal; cartón papel, textil, alimenticia, química, productos metálicos, eléctricos, hule y plástico.

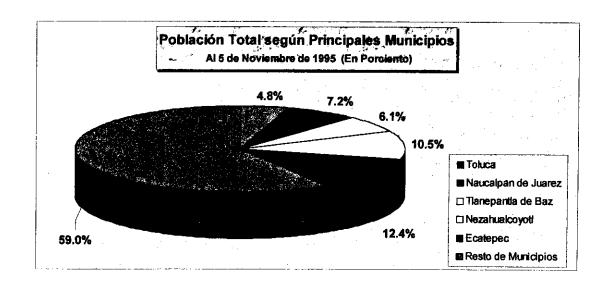
•Servicios: los principales servicios con los que cuenta el estado son el Comercio, el Turismo, Servicios Financieros y Finanzas Publicas







DIAGRAMAS DE LONGITUD DE CARRETERAS Y PRINCIPALES MUNICIPIOS.



PROGRAMA ARQUITECTÓNICO

SUMARIO

A) ÁREA DE DIFUSIÓN

1.- Vestibulo general

- •Plaza de acceso
- Vestíbulo
- Informes

2.- Planetario

- •Auditorio circular para 200 pers.
- •Cámara plena
- •Cto de proyección
- Bodega

3.- Sala de conferencias

- •Sala para 220 personas
- Bodega
- •Cto. de proyecciones

4.- Exposición

- •Área de exposición
- Bodega

B) ÁREA DE INVESTIGACIÓN

6. - Torre de observación

- •Sala de observación
- •Laboratorio de óptica
- •Laboratorio de electrónica
- •Laboratorio de fotografía
- •Cubiculos para investigadores (3)
- •Sala de juntas
- •Tanque aluminizador
- •Taller de mecánica
- •Taller de carpintería
- Bodegas
- •Sanitarios H y M

C) ÁREA DE SERVICIOS DE APOYO

2. - Oficinas

- •Recepción
- •Sala de espera
- •Área secretarial
- •Sala de juntas
- Administrador
- Contador
- Auxiliar
- Director
- Sanitarios

7. - Aulas

•Salón de clases para investigadores (2 para 45 pers.)

8. - Biblioteca especializada

- •Control y guardarropa
- •Sala de lectura
- Acervo

- •Área de computo
- Diapositeca
- Fotocopias

9.- Cafetería

- •Área de mesas (120 pers.)
- •Caja
- Cocina
- Bodega

10. - Dormitorios

- •Habitaciones dobles (8) c/baño
- •Área de estar
- •Gimnasio
- Cocineta
- •Comedor

11. - Servicios generales

- •Cuarto de maquinas
- Lavandería

- •Sanitarios generales
- •Anden de carga
- •Patio de maniobras
- •Estacionamiento personal
- •Estacionamiento publico
- Jardines

CENTRO NACIONAL DE INVESTIGACIÓN Y DIFUSIÓN ASTRONÓMICA

A) ÁREA DE DIFUSIÓN

El objetivo de esta área es de promover la Astronomía a un mayor numero de la población, principalmente ofrecerá relacionarse con otras personas con interés a fin de profundizar los conocimientos de los diferentes temas de la Astronomía, sirviendo como un elemento educativo.

1. - Vestibulo general

Plaza de acceso. Destinada a servir de elemento de bienvenida al conjunto, como transición entre este y el área de estacionamiento. Contará con vista hacia zonas arboladas.

400 m2

Vestíbulo. Elemento central de comunicación directa con las siguientes áreas:

- a. acceso general
- b. planetario
- c. sala de conferencias
- d. área de sanitarios
- e. administración
- f cafetería
- g. acceso a la zona de investigación

250 M2

Informes. Destinado a servir como registro y control de los usuarios del conjunto. La ubicación se localizará próxima al acceso. El mobiliario estará compuesto por:

mostrador para atención al publico con cubierta de plástico y mueble circular de madera. El espacio es suficiente para permitir el libre movimiento de los encargados.

b. banco móvil con ruedas, diámetro de 0.35m.

25 m2

2. --Planetario

Destinado para dar servicio tanto a los miembros del observatorio como a los visitantes de este, el cual pasara proyecciones del universo.

Auditorio circular. La parte principal del sistema planetario, debe estar diseñada de acuerdo al instrumento de proyecciones que se utilice. Contara con la isoptica necesaria para la visión correcta de los asistentes a la proyección. Capacidad de 160 personas aprox. Este deberá constar con un espacio para su acceso y la colocación central del aparato de proyección, contando con las instalaciones necesarias para su debido funcionamiento. Mobiliario:

- a. Asiento para público con respaldo reclinable de 0.45 x 0.55m (160 pzas) y espacios de circulación.
- b. Elementos para impedir la entrada de la luz mediante cortinas, puertas plegadizas, etc.
- c. Consola de control, con mostrador de proyección y de trabajo, con comunicación directa con el aparato.
- d. Silla reclinable para el controlador de 0.45x0.55.

Cámara plena. Elemento muy importante en el funcionamiento del planetario. Su objetivo es respaldar las actividades audiovisuales. Contara con un espacio para circulación alrededor de la sala de proyecciones, y para la instalación de proyectores de diapositivas estándar de (0.40x0.40x0.18m) y bocinas de audio de (12 pulgadas diámetro).

Vestíbulo de planetario. Destinada a recibir al público antes de ingresar a la sala de proyecciones. Sirve también como trampa de luz para no permitir el acceso de gente una vez iniciada la función. Tiene la comunicación directa con el vestíbulo principal para el desalojo de personas una vez terminada la función.

15 M2

Bodega de servicio. Almacenara contenidos del planetario tales como:

- a. propaganda y exposición
- b. materia prima de trabajo
- c. accesorios
- d. refacciones
- e. instrumental inactivo
- f. instrumental nuevo para colocar
- g. Material audiovisual.

No contará con mayor mobiliario que repisas de (0.40m de ancho)

8 M2

3. – Sala de exposición.

Destinado esta zona especialmente para los visitantes. Se situara alrededor del planetario para que las personas tengan mejor conocimiento antes y después de la función que dará el planetario. Contará con:

Área de exposición. Mamparas de 1.25x1.00 (22 pzas)

220 M2

Bodega. Almacenara los útiles necesarios para exposición. (Mamparas, anaqueles etc.).

15 M2

4. - Sala de conferencias

Destinada principalmente para el uso del personal del observatorio y en ocasiones para conferencias y platicas para los visitantes del centro. Estará constituida por los siguiente espacios:

Salón de conferencias. Capacidad para 200 personas, misma que serán los usuarios del centro y visitantes. Estará comunicado con el vestíbulo general del conjunto.

Mobiliario:

- a. Butacas para publico (0.50x0.60), fijas, con desnivel y alternas unas con otras (200 pzas).
- b. Elementos de circulación entre fila de butacas y el estrado.
- c. Estrado al frente del salón de conferencias, a un nivel mas alto del nivel de los espectadores.
- d. Pantalla retráctil en el estrado vertical y centrada a la sala (2.00x3.00).
- e. Mesa abierta para el conferenciante o expositor (3.20x0.60x0.80).
- f. Sillas para el mismo (.40x.50) 4 pzas.

220 M2

Bodega de la sala de conferencias. Su finalidad es la de almacenar material utilizable en el salón de conferencias, tales como:

- a. Sillas plegables de 0.40x.50m.
- b. lienzos varios
- c. cubiertas para mesa
- d. aparatos de micrófono

- e. pizarrón portátil de 0.80x1.20m
- f. utensilios generales de limpieza (aspiradora, escoba, trapos, jergas, cubetas etc.) **6 M2 Cuarto de proyecciones.** Situado de manera que pueda cumplir con su función de proyección sobre la pantalla retráctil del estrado de exposición estará constituido por:
 - a. Cabina de proyectores, desde la cual se controlaran las actividades audiovisuales, localizada a un nivel mas alto que el de la sala de conferencias, para evitar interrupciones por el paso del publico. Mobiliario: mesas móviles para soporte de proyectores (.50x.50x1.00) 2 pzas. Soporte o consola para control de aparatos de sonido (musical, micrófono, etc.) 0.30x0.60. Elementos de intercepcion de luz (cortinas o persianas).
 - b. guarda del material audiovisual, donde se almacenara con mayor seguridad los aparatos Audiovisuales de la cabina de proyección, tales como proyectores de cine, películas, discos, cintas de música etc. Contara con repisas de 0.40m.

 20 M2

B)- ÁREA DE INVESTIGACIÓN. (Observatorio).

Será esta la parte básica del centro puesto que en ella se llevaran a cabo las actividades de observación y mantenimiento de los instrumentos ópticos con que se cuente. La cual por medio de espacios de circulaciones verticales, (escaleras, elevador) será más fácil la llegada a la sala de observación.

Planta baja de la torre. Este nivel tendrá áreas de:

- a. vestíbulo
- b. Talleres de tallado de espejos. Su función será de limpiar los espejos secundarios del telescopio.

c. bodegas

d. sanitario 90 M2

Primer nivel de la torre. Este nivel tendrá áreas de:

- a. Taller de mecánica. Su función será la de implementar, mantener y construir mecanismos y estructuras del instrumental del observatorio, como son por ejemplo:
 - •Motores diversos, regulados por osciladores de frecuencia para la cúpula.
 - •Distintas partes del telescopio, como arañas metálicas para colocación de espejos y adaptadores.
 - •Fabricación de instrumental para equipo óptico.
 - •Diseño nuevo de equipo de precisión (filtros electrónicos y fotómetros).
- b. Taller de carpintería. Estará conectado con el taller de mecánica, el cual se encargara de las estructuras finas del telescopio así como la trampa de luz que se requiera dentro de la sala de observación y pisos especiales que periódicamente se requieran en la base dl telescopio.
- c. Bodegas.
- d. Sanitario.

90 M2

Segundo nivel de la torre. Este nivel tendrá áreas de:

- a. cubiculos para los investigadores. Serán las oficinas y su función será de tener juntas o sesiones por parte de los investigadores así como guardado especial de documentos de cada uno en su respectivo cubiculo el cual los utilizaran diariamente.
- b. Vestibulo
- c. Archivo.
- d. Sanitario.

90 M2

Tercer nivel de la torre. Este nivel tendrá áreas de:

- a. Laboratorio de óptica. Su función será la de mantener, corregir, tallar, pulir y construir el instrumental óptico necesario para el funcionamiento del telescopio.
- b. Laboratorio de electrónica. Su función será el desarrollo del trabajo con el equipo delicado como lo es el eléctrico y lo electrónico el cual dará servicio en general a toda la torre de observación.
- c. Laboratorio de fotografía. Aquí se llevaran a cabo actividades de:
 - Cargado de película a cámaras fotográficas.
 - Almacene película virgen.
 - Fotometría.
- d. Impresión.
- e. Revelado.

90 M2

Cuarto nivel de la torre. Este nivel tendrá áreas de:

- a. Sala de observación. Es el elemento básico del conjunto el cual tendrá como principal elemento un telescopio reflector de 3.00 metros de diámetro, llamado telescopio óptico/infrarrojo Mexicano de nueva tecnología y contara con una montura sobre cimentación independiente, consola de control, soportes temporales para instrumental y motores de movimiento a telescopio y cúpulas. 90 M2 Accesorios del telescopio.
 - Oculares de 0.965" (2.45cm) con distancia focal de 4,6,9,12,15,25,40 mm de distintos tipos.
 - Filtros fotovisuales en caja de accesorios.

- •Oscilador de frecuencia variable, 12 volts corriente directa y opción a 115 volts alterna.
- •Buscador auxiliar 8x50mm para uso sobre el telescopio principal.
- •Retículas de precisión para medidas micrometricas.
- •Filtro solar, ya sea ventilado, o de ocular, su tamaño depende del instrumento a utilizar.
- •Guía electrónico automático, para correcciones por medio del oscilador de frecuencia variable.
- •Fotómetro fotoeléctrico con posibilidad de cambios a filtros U; B; V; R; I.
- •Equipo de contrapesos.
- •Guiador fotográfico.
- Pistola de aire eléctrica para evitar superficies empañadas.
- Cámara fría adaptable a telescopio.
- Adaptadores para cámara.
- Cámara Schmidt de 5".

Cuarto de control. Destinado a albergar los instrumentos de control e información del observatorio tales como:

- a. Pantallas o vídeo de 12".
- b. Fuentes de poder de corriente directa.
- c. Monitor de voltaje de 100-140 volts de corriente directa.
- d. Circuitos de interface de comunicación seriada.
- e. Interfaces de comunicación telefónica.
- f. Manuales de manejo electrónico.

C). ÁREAS DE SERVICIO DE APOYO.

Esta área será el complemento de las zonas de Investigación y Difusión ya que apoyara al desarrollo de un buen centro de enseñanza de Astronomía, tendrán la función de servir tanto al publico como a los investigadores.

OFICINAS. serán las que administraran el centro y tendrá áreas como:

a. Recepción. Tendrá como mobiliario un escritorio y una silla estándar. 10M2 b. Sala de espera. 12 M2 c. Area secretarial. Ofrecerá servicio a los dirigentes del centro. 54 M2 d. Sala de juntas. Destinada a dar servicio al sector administrativo en reuniones, comunicara con el área secretarial y con las oficinas de los encargados de administración. Tendrá como mobiliario una mesa de juntas de (1.00x3.00x0.80m) y sillas (8 pzas). 30 M2. e. Administrador. 16 M2. f Contador 16 M2. a. Auxiliares: 16M2

CAFETERÍA. Su función será de dar servicio a toda persona y tendrá áreas como:

secretarial y un toilet.

a. Área de mesas con capacidad para 120 personas. 240 M2.

h. Director. Este espacio será la oficina de la autoridad máxima en el centro, contara con el servicio

b. Área de cocina y Preparación. Será la que llevara acabo la preparación de alimentos. 200 M2.

30 M2

AULAS. Su objetivo es el de servir como espacio educativo para grupos reducidos, generalmente para uso de los investigadores del centro contara con los siguientes espacio.

a. Salón de clase. Serán 2 aulas con capacidad cada una para 40 personas.

140 M2

16 M2.

BIBLIOTECA ESPECIALIZADA. El servicio de la biblioteca estará enfocado principalmente hacia el uso por los investigadores astrónomos del centro, como unidad de información y consulta y constara con áreas como:

a. Registro. Sera el control de la biblioteca.	5 M2.
b. área de catalogo de libros.	6 M2.
c. Acervo de libros.	40 M2.
d. Sala de lectura.	110 M2.
e. área de computo.	45 M2.

f. Diapositeca. g. área de copiado. 16 M2.

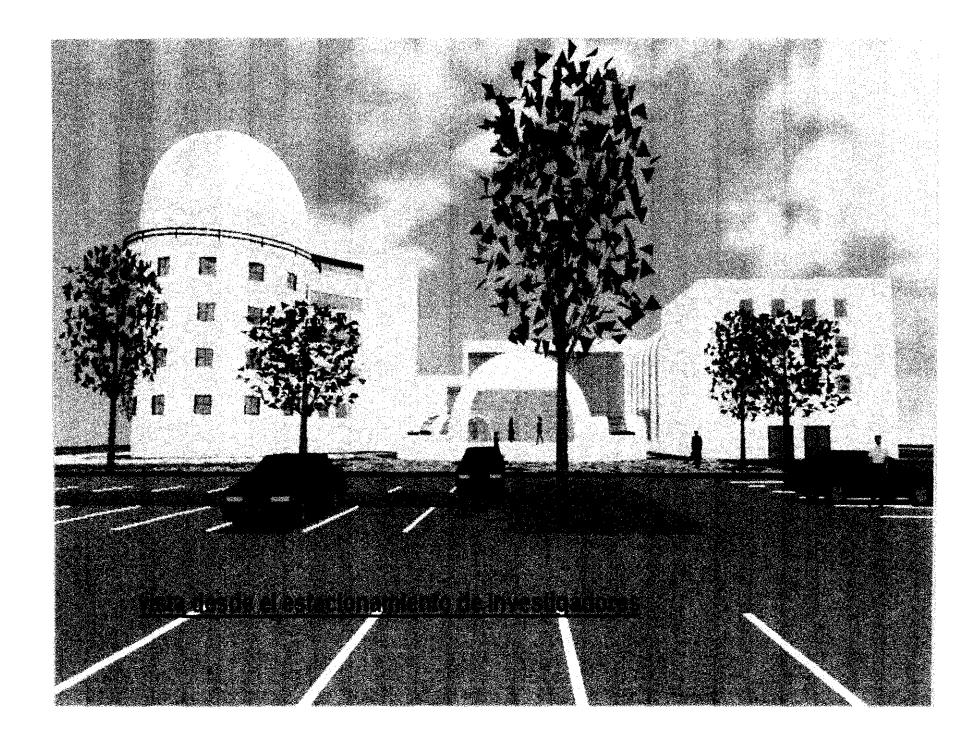
DORMITORIOS. Esta área estará destinada a alojar a los investigadores del centro astronómico y estará complementado con áreas como:

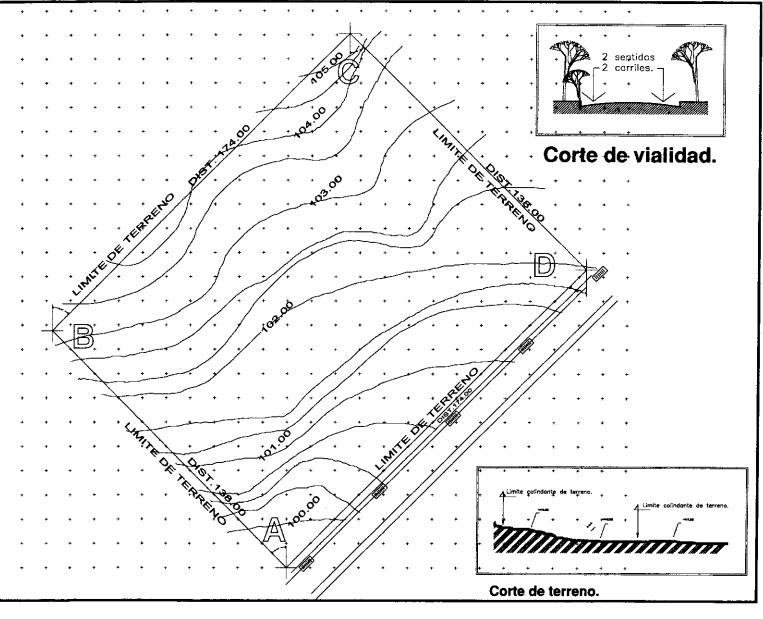
a. Habitaciones dobles con baño (8), cada una de 50 m2	400 M 2.
b. Gimnasio con vestidores. Servirá para los investigados.	300 M2.
c. Cocineta. Servirá para los investigadores, tendrá área para mesas.	130 M 2.
d. Cuarto de blancos.	35 M2.

SERVICIOS GENERALES. Serán los servicios que tendrán la función de dar un mantenimiento especial al centro de astronomía.

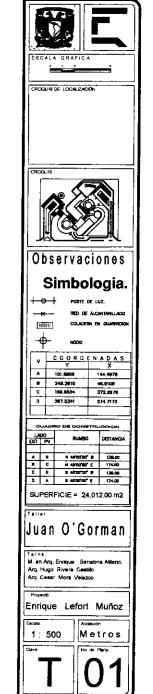
a. Cuarto de máquinas. Albergará bombas, cisterna, y equipo hidroneumático.	50 M2.
b. Lavandería. Dará servicio a los dormitorios, (área de lavado y planchado, control).	120 M 2.
c. Sanitarios generales H y M. (3 mingitorios, 8 w c. y 8 lavabos).	60 M 2.
d. Patio de maniobras de maniobras.	70 M2.
g. Estacionamiento público según requisitos mínimos "40 cajones". (1 x cada 40 m2)	960 M2.
h. Estacionamiento personal según requisitos mínimos "42 cajones. (1 x cada 40 m2)	990 M2.
i. Jardines. 30% del área total.	5093.40 M2.

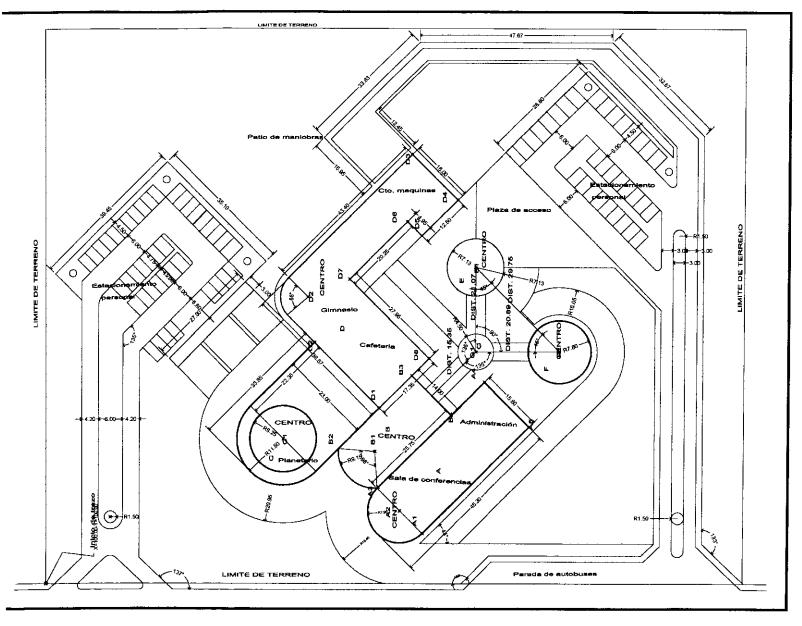
TOTAL DE M2 CONSTRUIDOS.	3918 M2.
TOTAL DE M2 EXTERIORES CONSTRIDOS	7113.40 M 2.
TOTAL DE SUPERFICIE CONSTRUIDA	11031.40 M2.

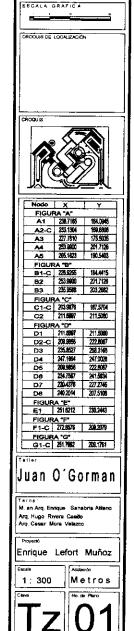








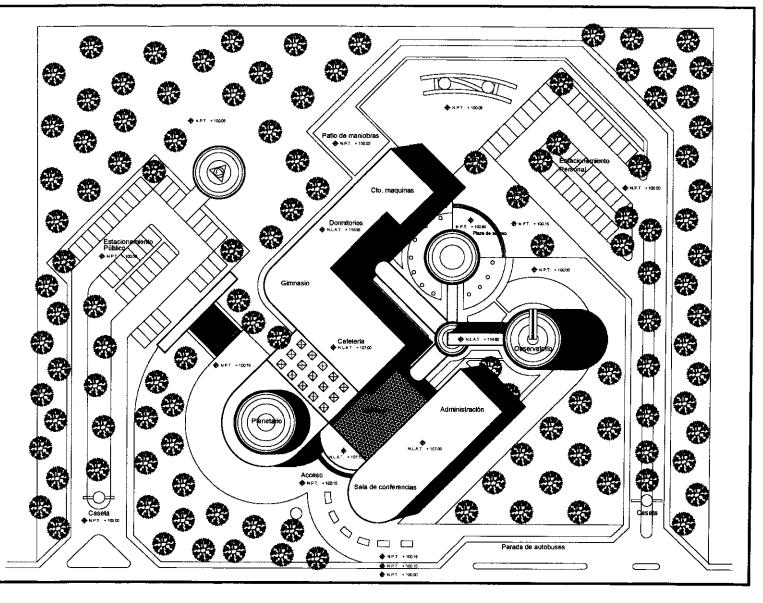


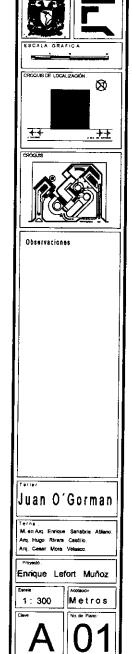




CENTRO NACIONAL DE INVESTIGACIÓN Y DIFUSIÓN ASTRONOMICA Plano Trazo.

U N a M
Facultad de Arquitectura



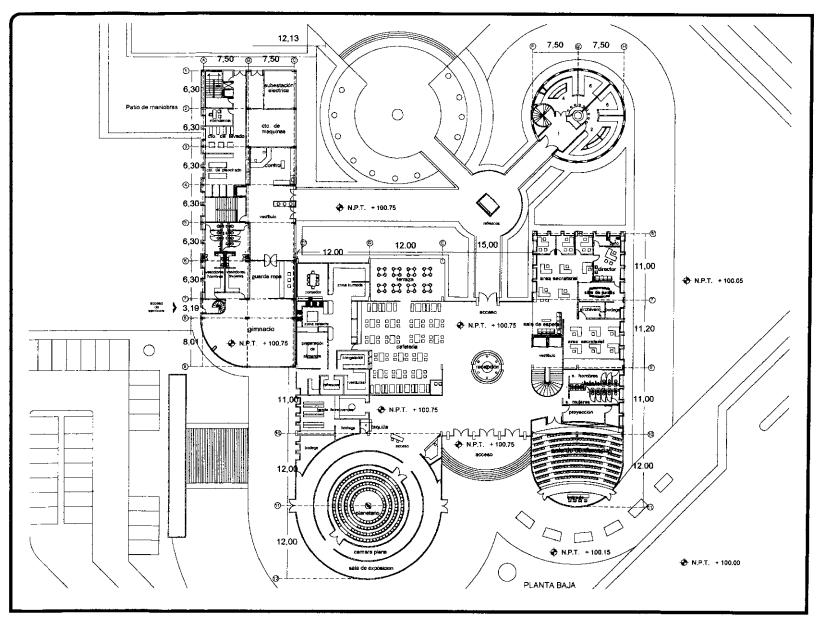




CENTRO NACIONAL DE INVESTIGACIÓN Y DIFUSIÓN ASTRONOMICA Planta de conjunto.

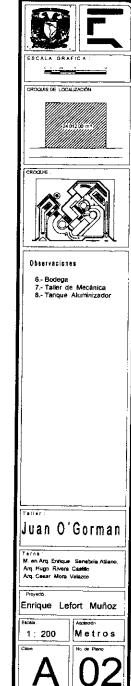
U n a m

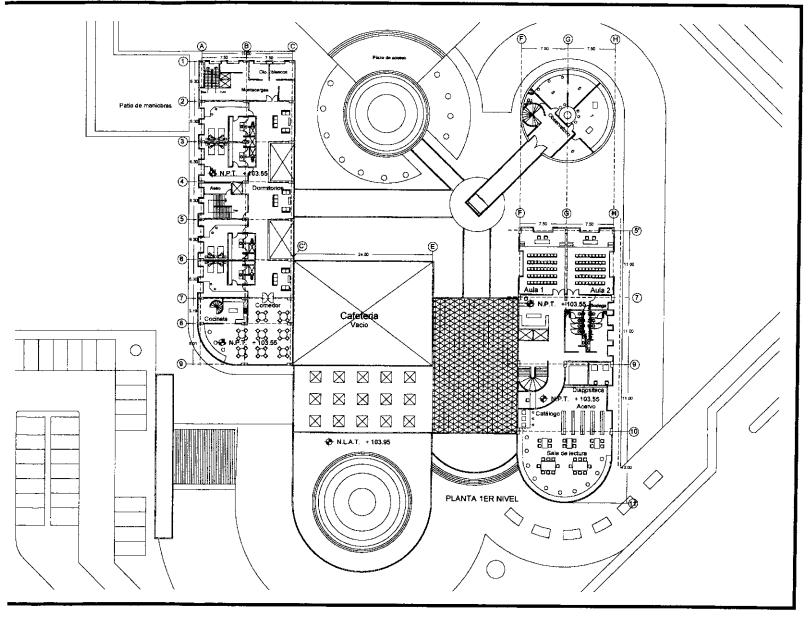
Facultad de Arquitectura

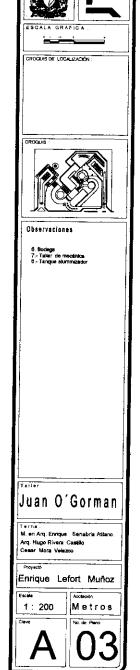




unam

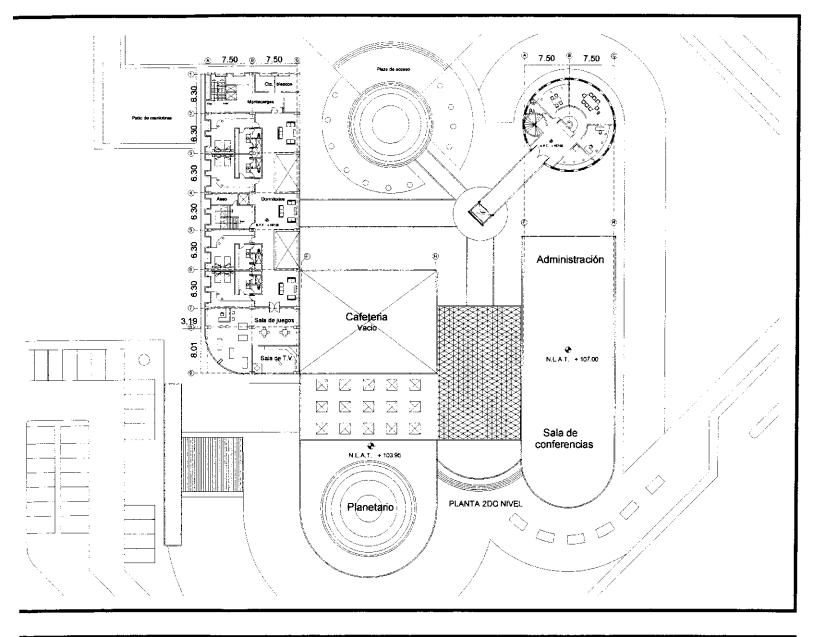






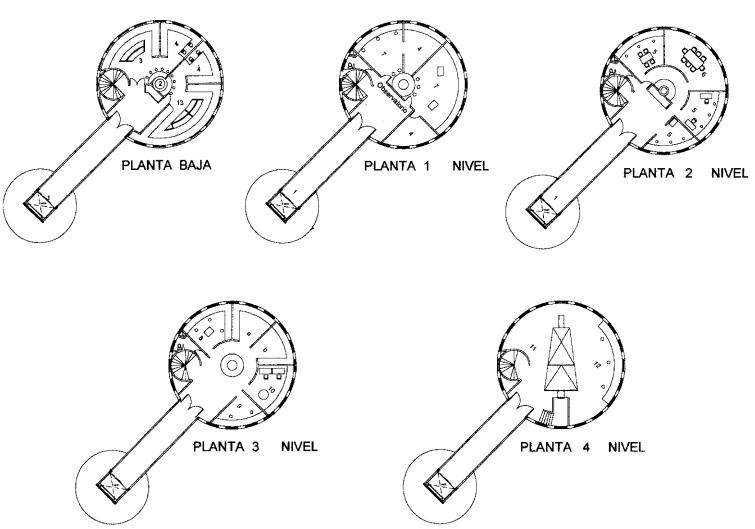


CENTRO NACIONAL DE INVESTIGACIÓN Y DIFUSIÓN ASTRONOMICA Plantas arquitectónicas. Facultad de Arquitectura





CENTRO NACIONAL DE INVESTIGACIÓN Y DIFUSIÓN ASTRONOMICA U N a M Plantas arquitectónicas. Facultad de Arquitectura



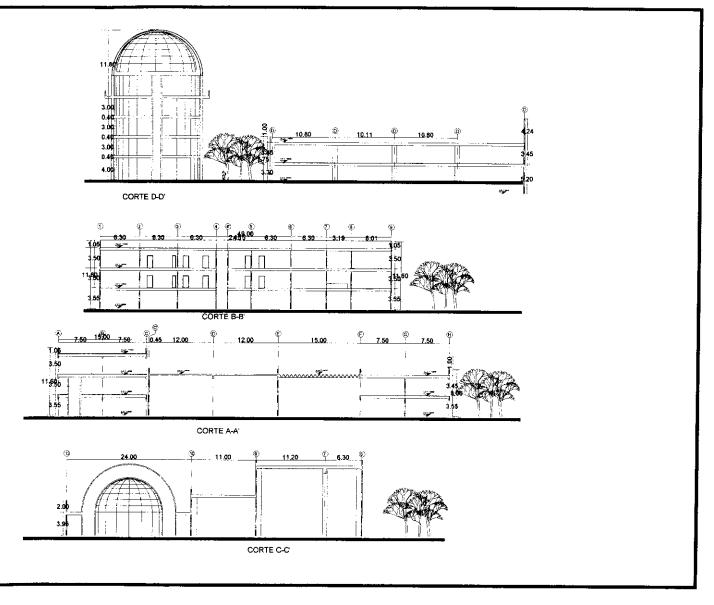


CROQUIS DE LOCALIZACIÓN

CROQUIS

Observaciones

Elevador de Pistón
Pilar del Telescopico
Talter de carpinteria
Bodega
Cubiccios
Saia de juntas
Taller de Mecanica
Laboratorio de Electronica
Laboratorio de Electronica

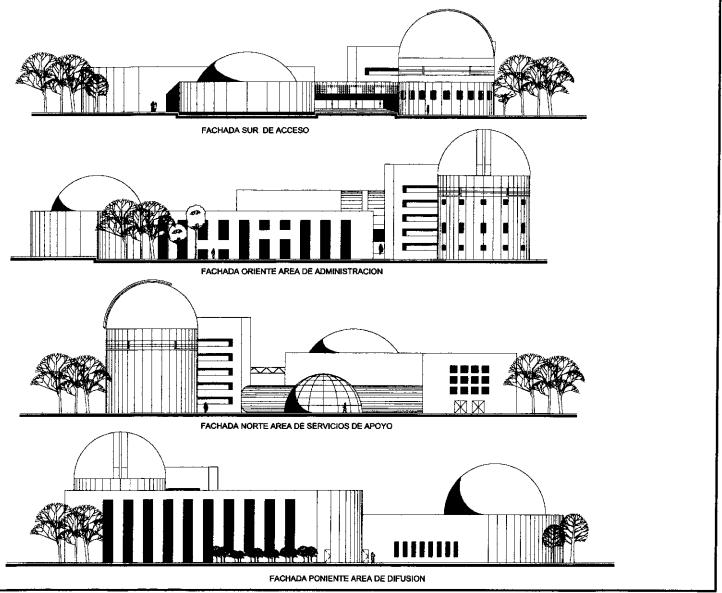




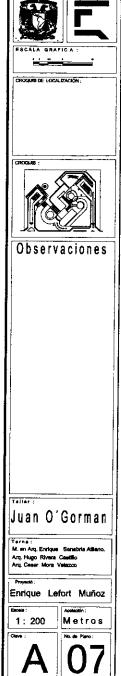
CENTRO NACIONAL DE INVESTIGACIÓN Y DIFUSIÓN ASTRONOMICA U n a m

Plano de cortes.



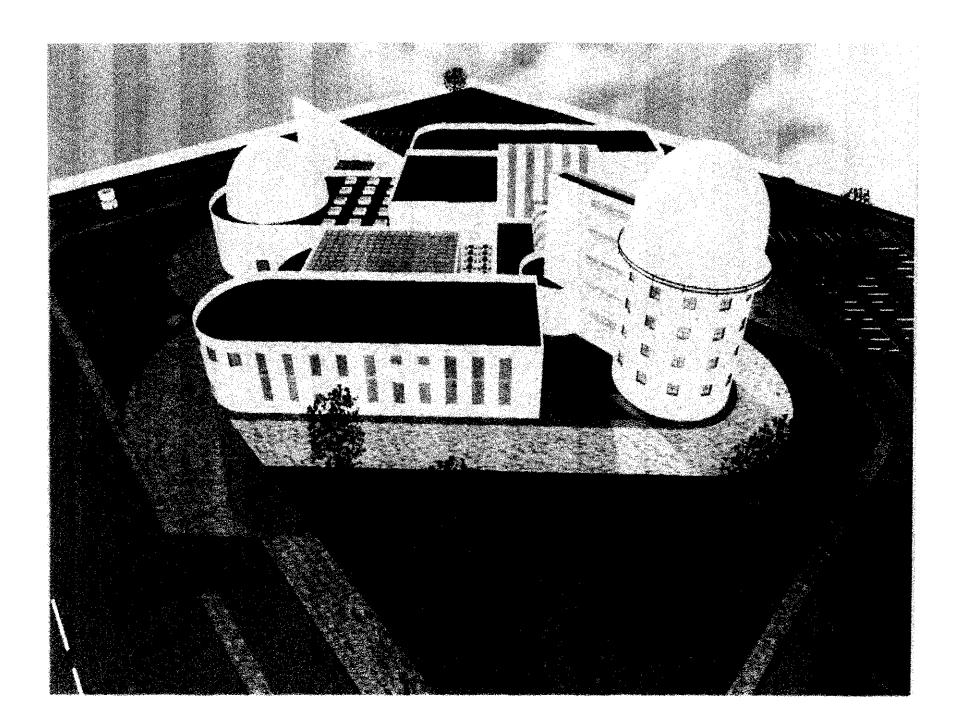


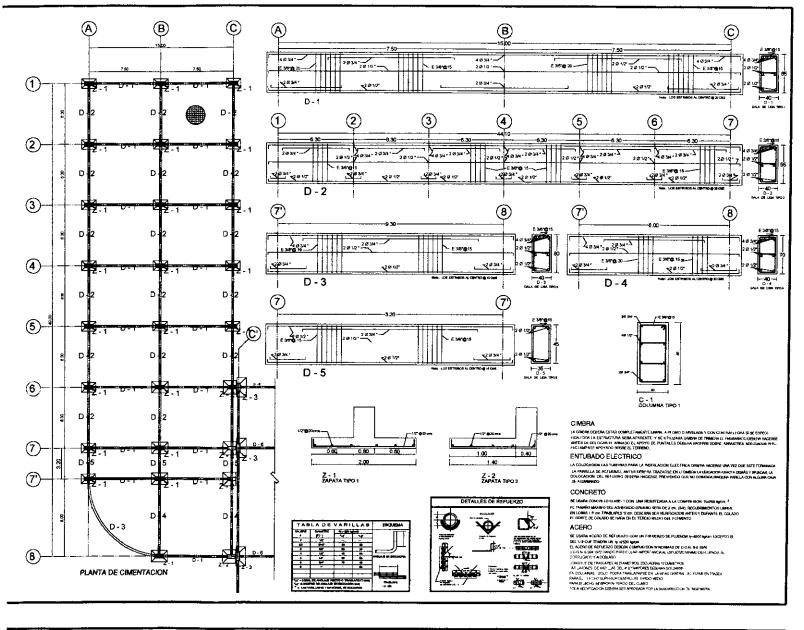


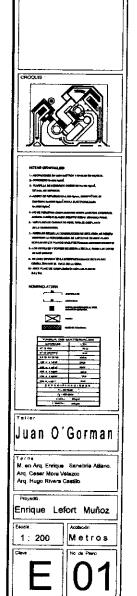




CENTRO NACIONAL DE INVESTIGACIÓN Y DIFUSIÓN ASTRONOMICA Fachadas.





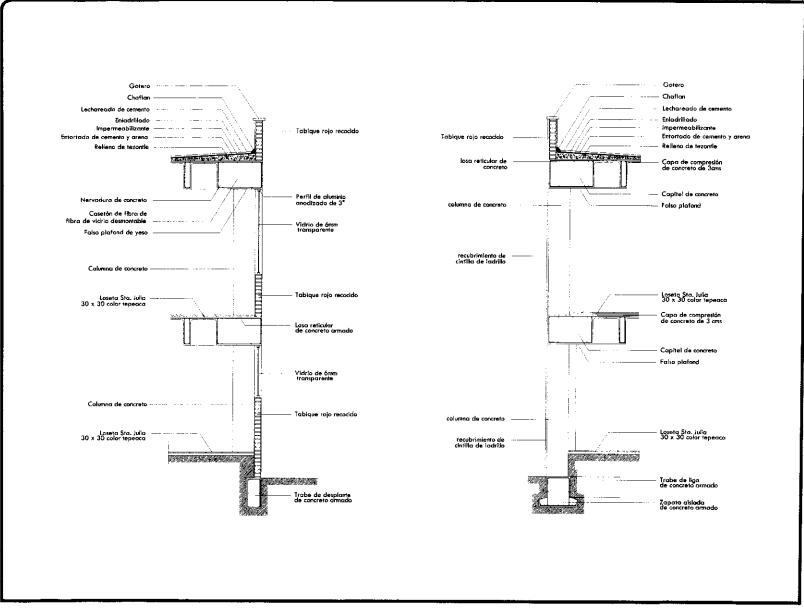


CROQUIS DE LOCALIZACIÓN

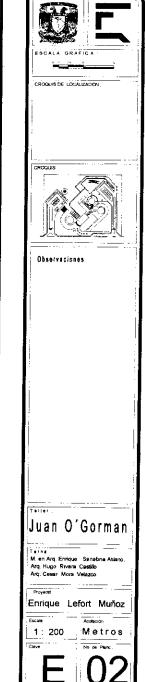


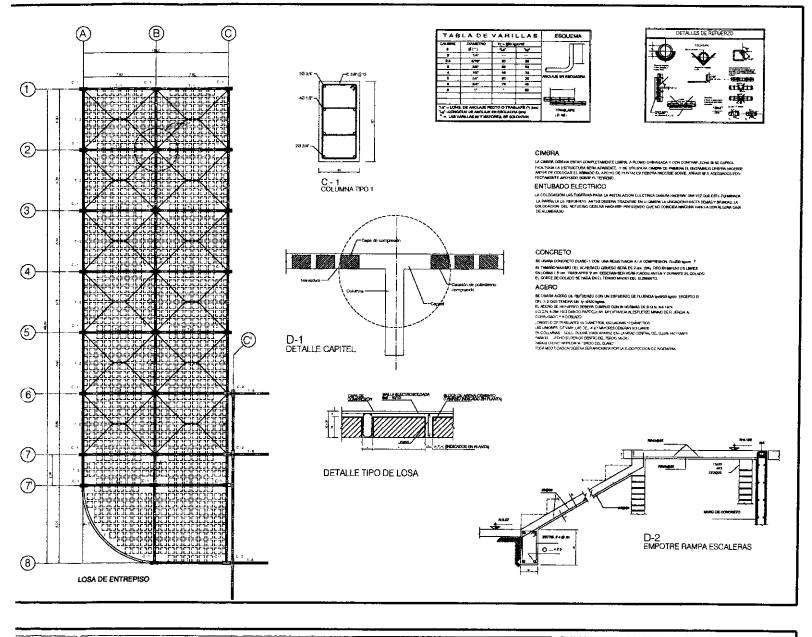
CENTRO NACIONAL DE INVESTIGACIÓN Y DIFUSIÓN ASTRONOMICA Planta cimentación edificio dormitorios.

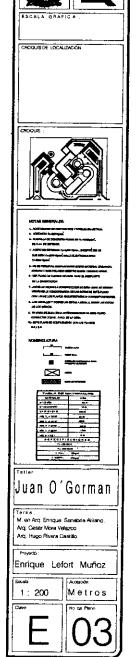
u n a m



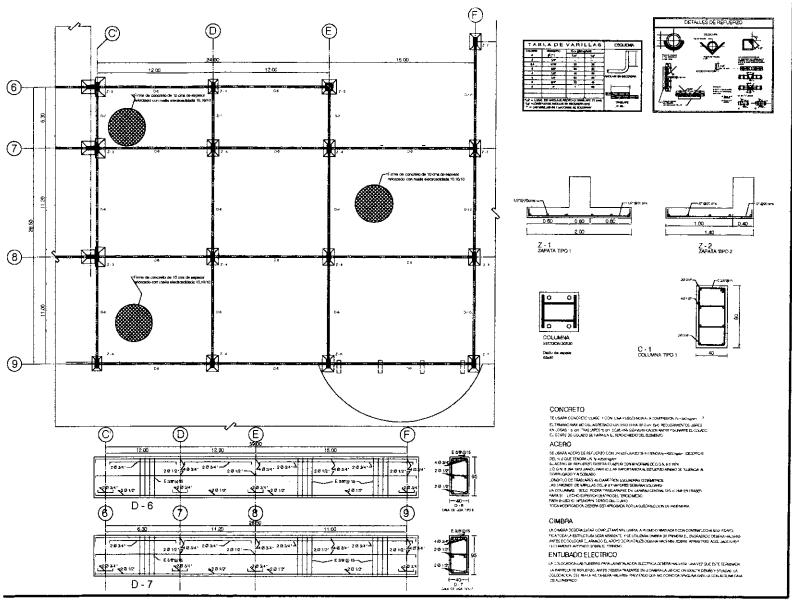


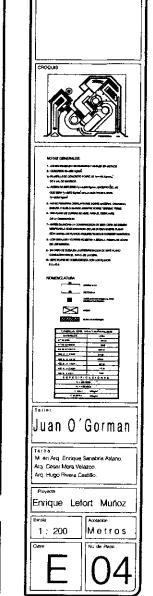








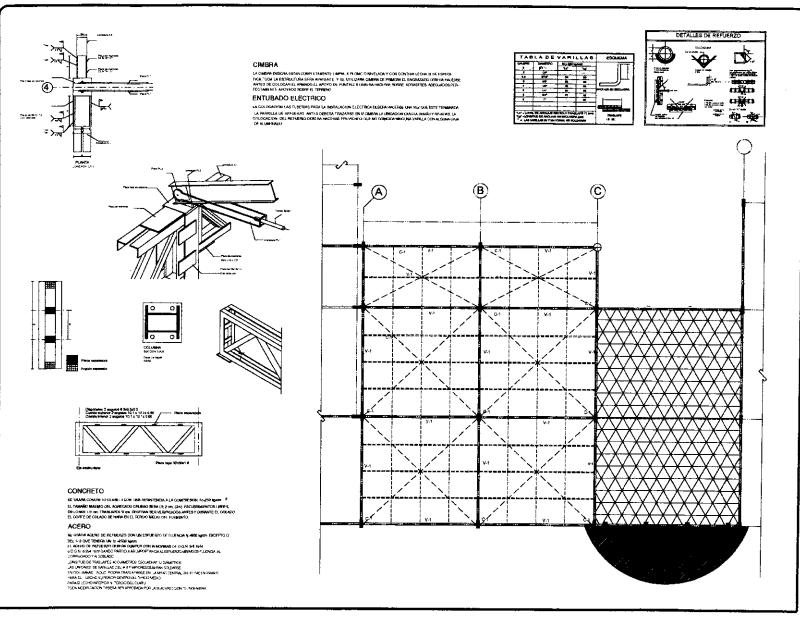


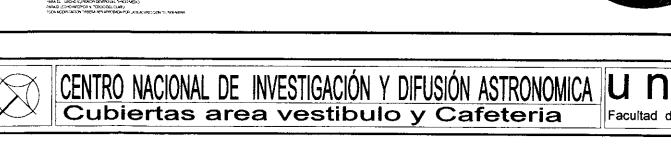


CROQUIS DE LOCALIZACION

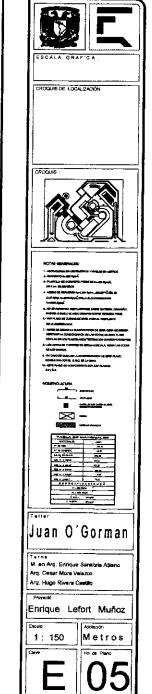


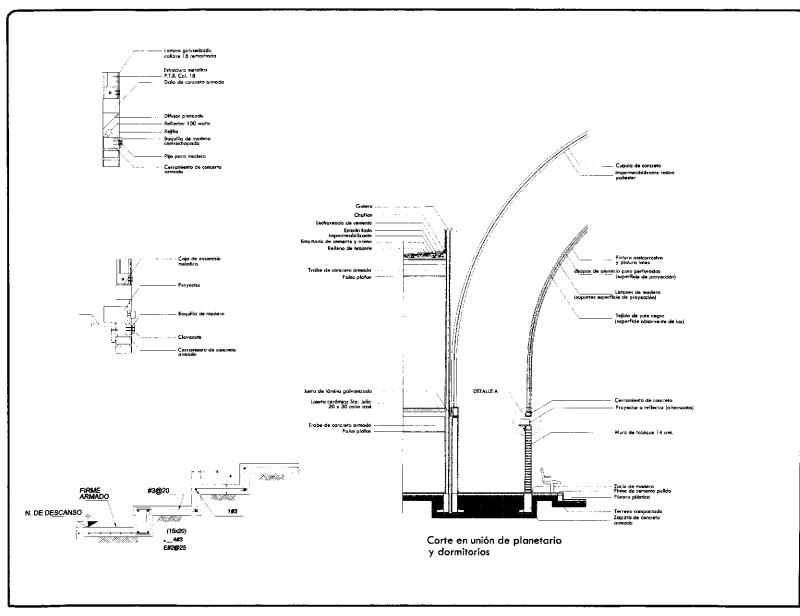
CENTRO NACIONAL DE INVESTIGACIÓN Y DIFUSIÓN ASTRONOMICA Planta de cimentación Vestibulo unam









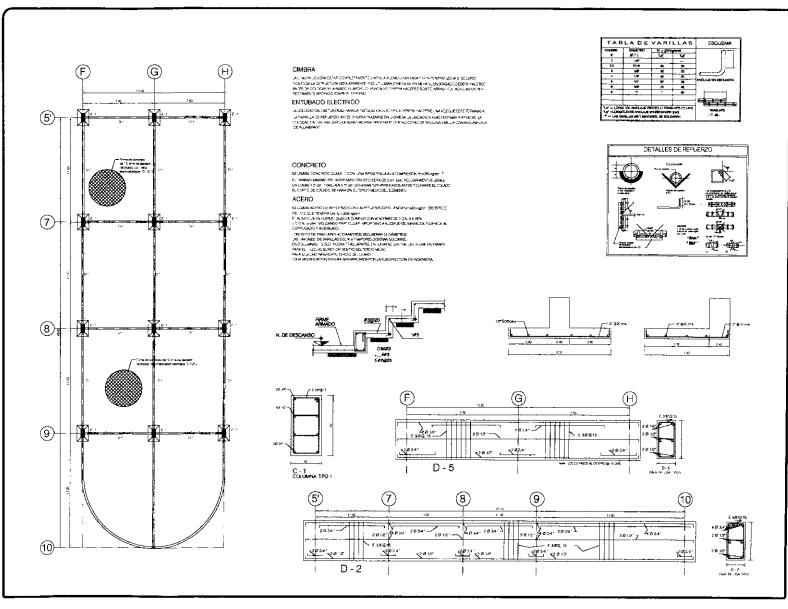




CENTRO NACIONAL DE INVESTIGACIÓN Y DIFUSIÓN ASTRONOMICA U N
Cortes y Detalles del Planetario Facultad de Facultad de Arquitectura

Juan O'Gorman Arq Cesar Mora Valazco Arq. Hugo Rivera Castillo. Enrique Lefort Muñoz Metros 1: 200

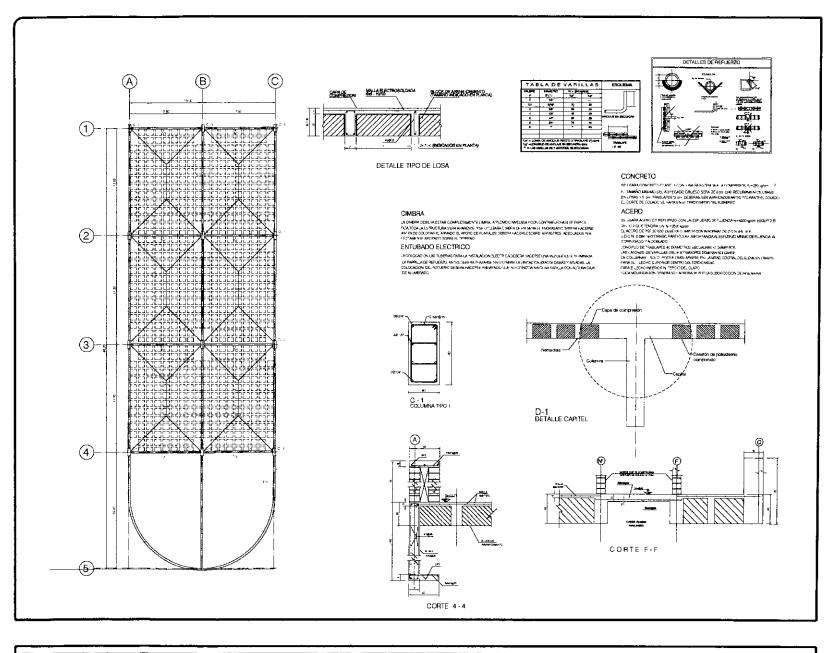
CROQUIS DE LOCALIZACIÓN













CENTRO NACIONAL DE INVESTIGACIÓN Y DIFUSIÓN ASTRONOMICA Planta losa de entrepiso edificio administrativo. U N a M Facultad de Arquitectura



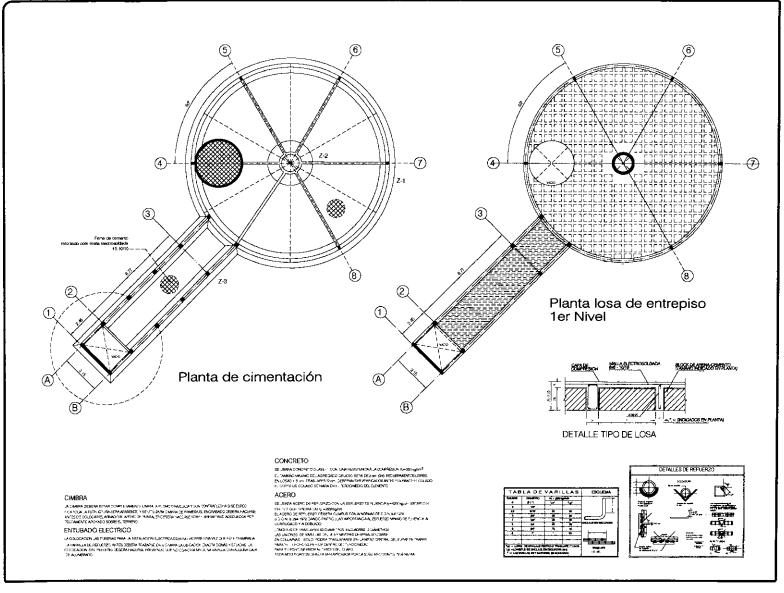
Enrique Lefort Muñoz

1: 200

Metros

E

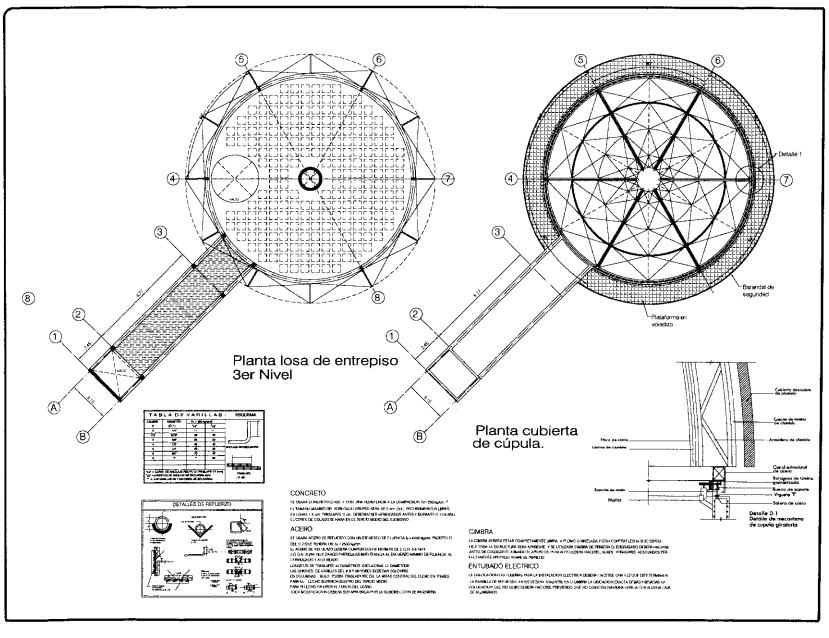
08







CENTRO NACIONAL DE INVESTIGACIÓN Y DIFUSIÓN ASTRONOMICA Plano Estructural Observatorio u n a m



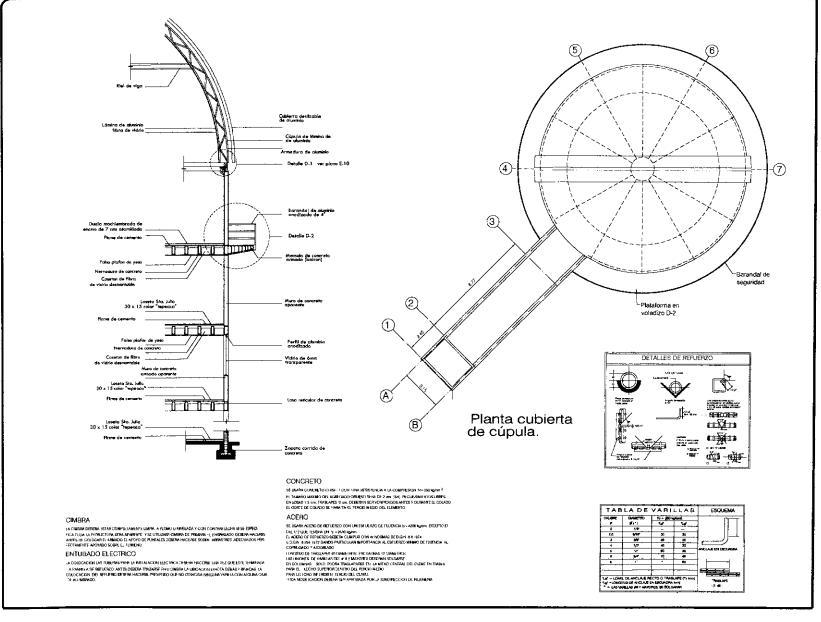




Aro Cesar Mora Velazon Arq. Hugo Rivera Castil-o

Enrique Lefort Muñoz

Metros





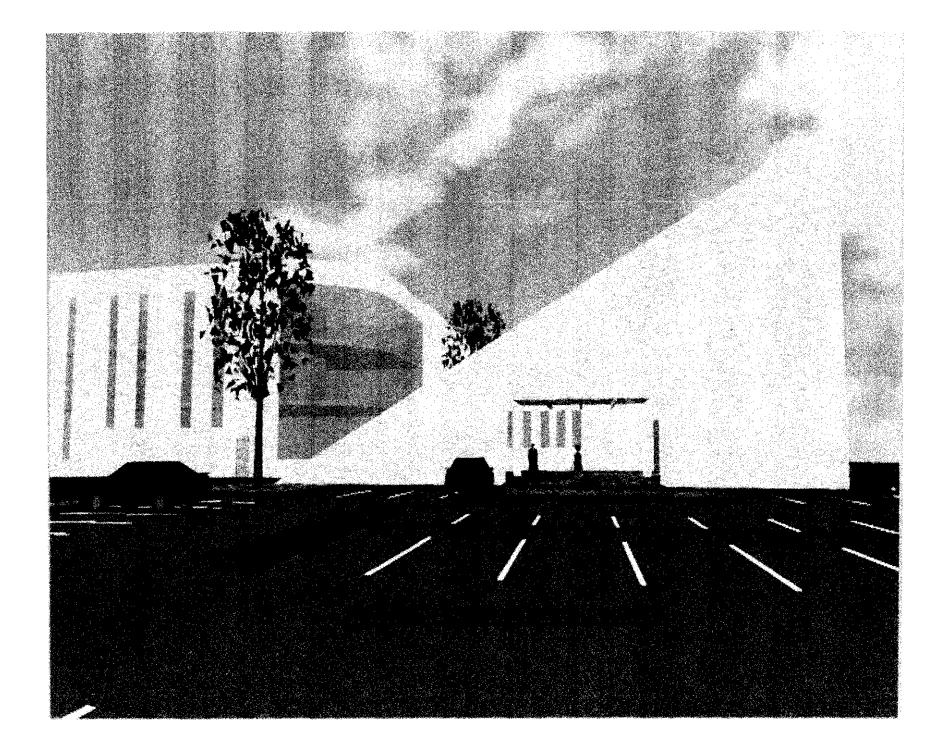
Metros

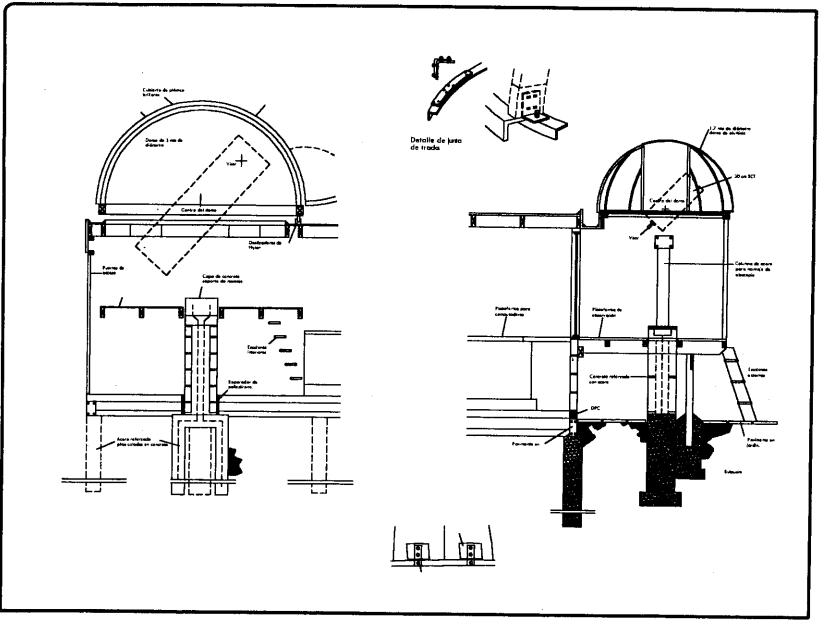
No de Piero

CRICQUIS DE LOCALIZACIÓN

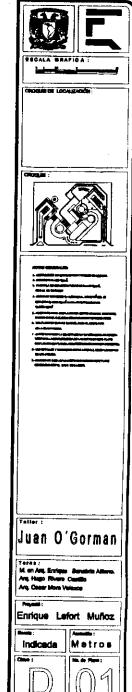


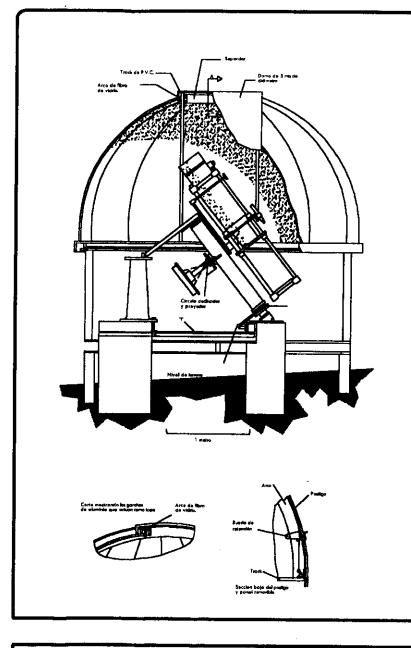
CENTRO NACIONAL DE INVESTIGACIÓN Y DIFUSIÓN ASTRONOMICA Plano Estructural Observatorio

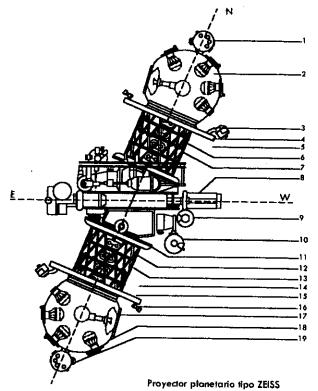












 Estero de 15 proyectores con los seficias precestán del nombre y con el nombre de la contrator base harante.

2 Esfera de proyección de las emullas No

3 Proyector de la Via Lactea Soporte para 42 proyectores correspondie

Proyector de la Via Lactea
 Seporte para 42 proyectores corresponde

5 Doble proyector y mecunismo poro si

6 Doble preyector y meconismo poro el Si

 Dable proyector y mecanismo para le la tuna con combian de fases y regresió nadal

8 Soporte central del aporato

P Motores diversos poro el movi

10 Esferp con à proyectores para la

11 Anties destrontes poro al movimiento de precisión.

3 Public annual annual

3 Doble proyector y meconismo poro e

• - - - - - -

planeta Marte

Doble proyector y meconisme poro el

Proyectores para tres estrellos variables

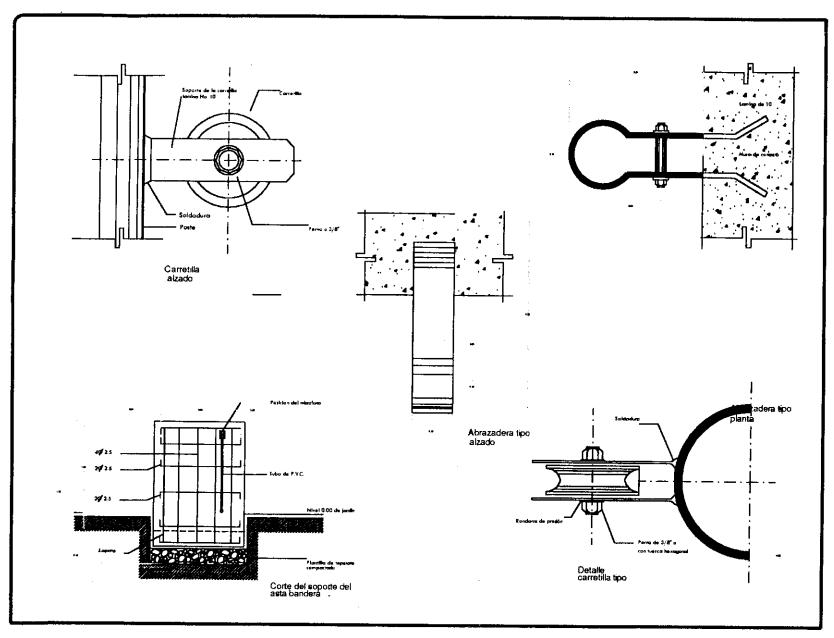
17 Lampere de 1000 Wats

del cisio outral, con 16 proyectores.

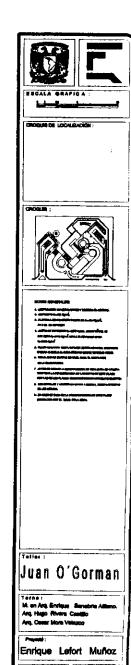
19 Esfera con 15 proyecteres del polo ext y los nombres de los constelociones outrafes.





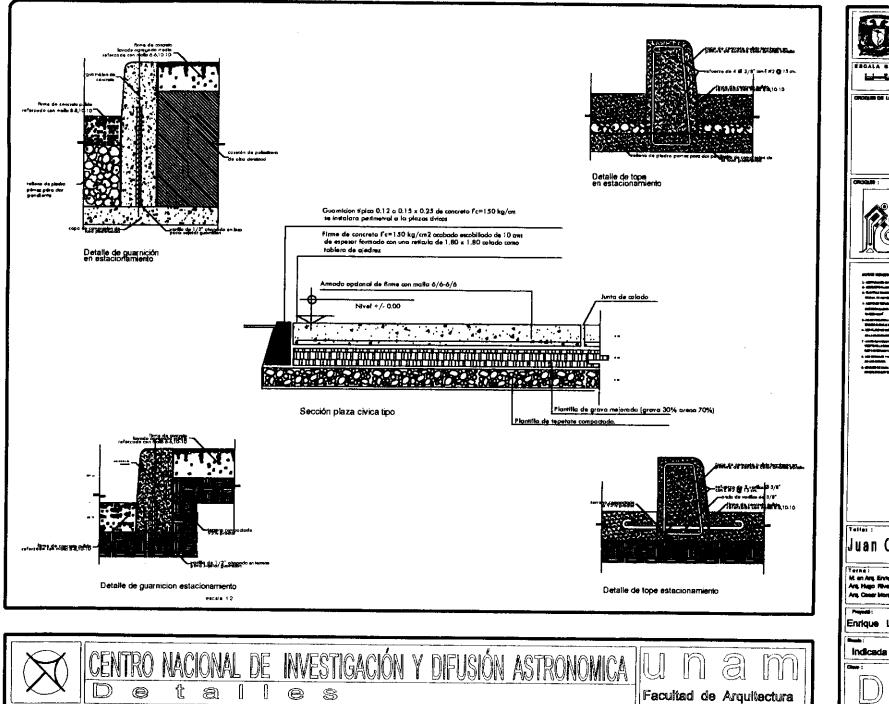


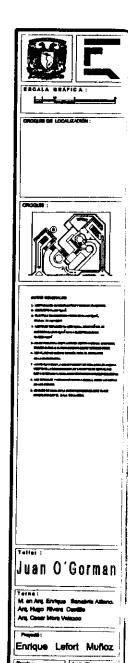




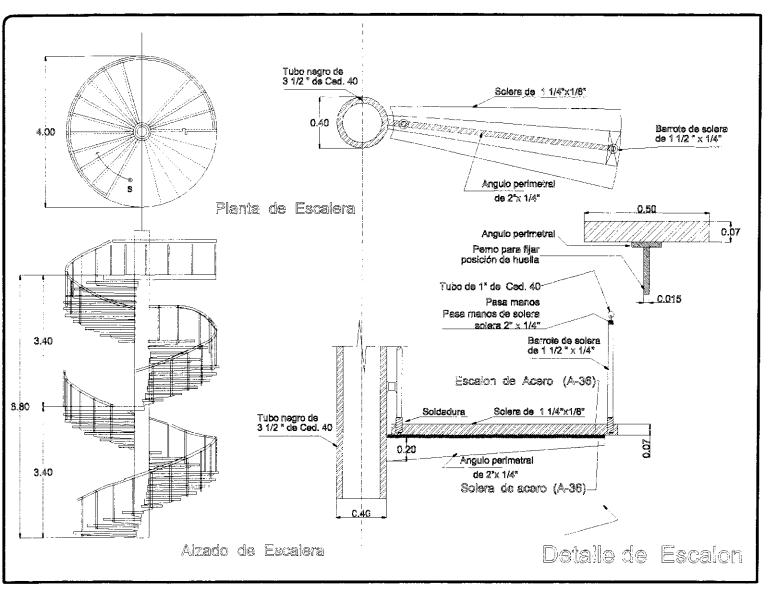
Indicada Metros

03

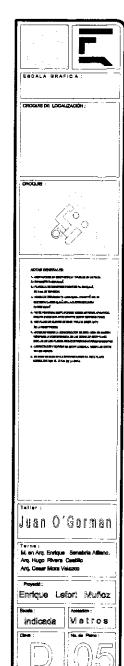


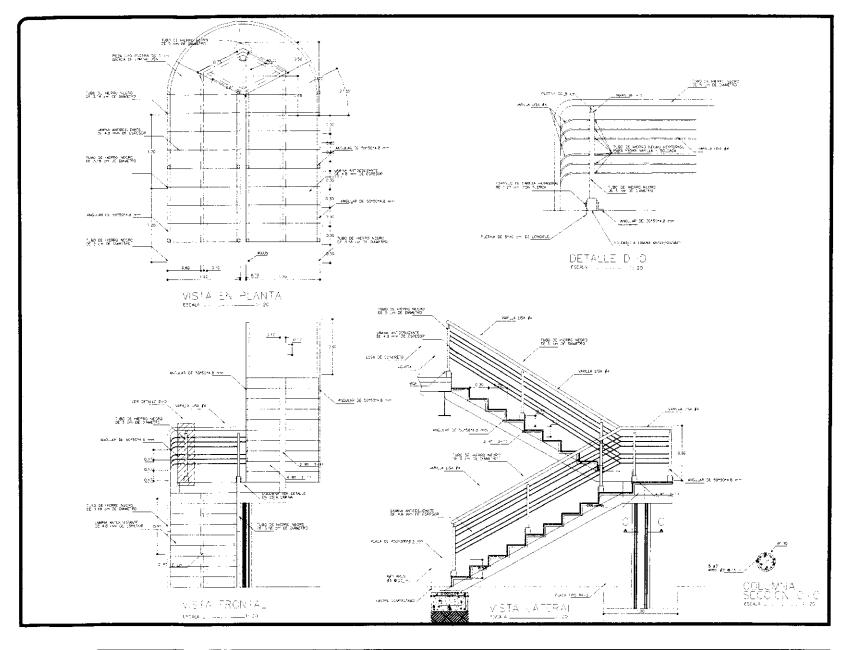


Metros





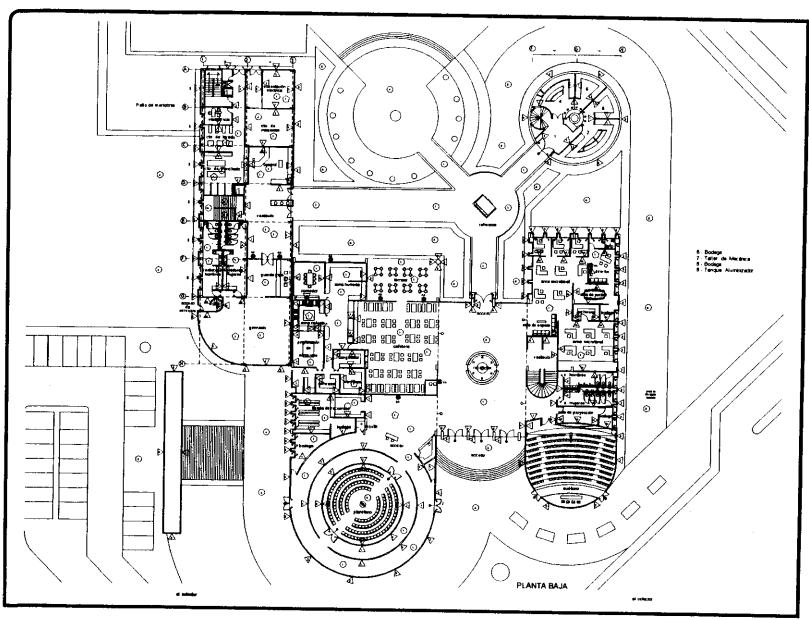






CENTRO NACIONAL DE INVESTIGACIÓN Y DIFUSIÓN ASTRONOMICA U N Detalle de Escalera.

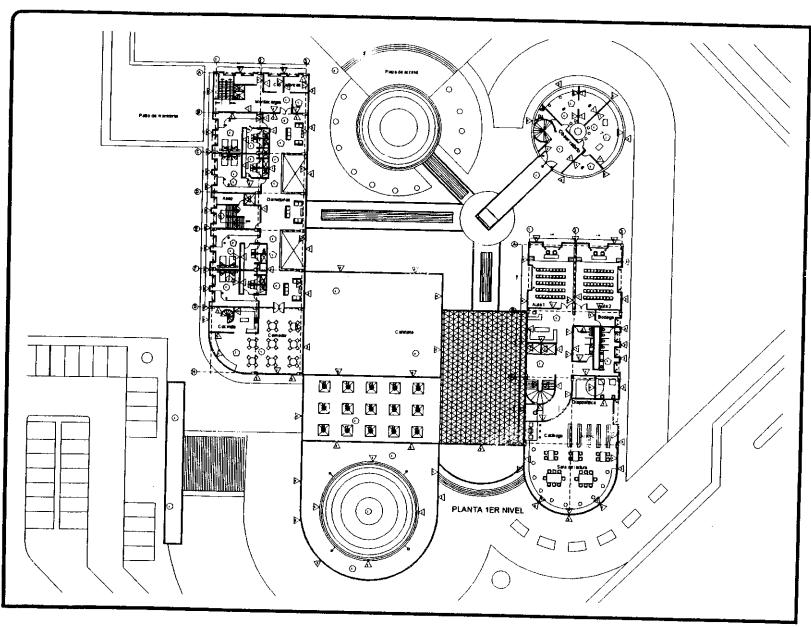






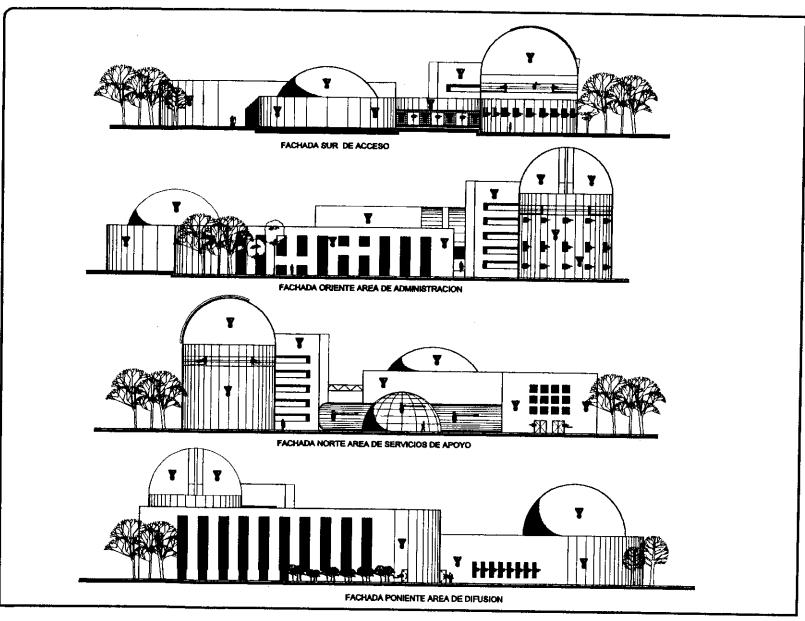


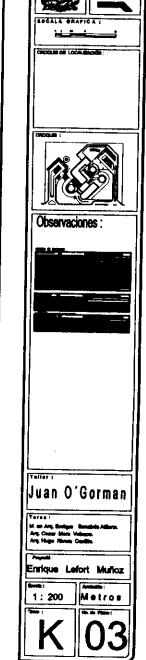
U N a M
Facultad de Arquitectura



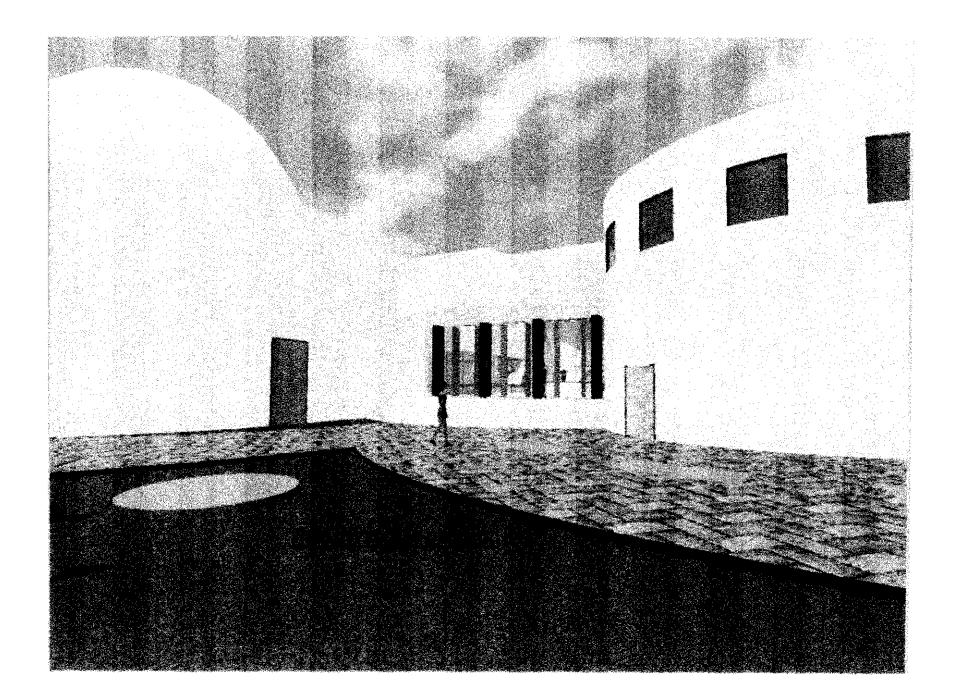


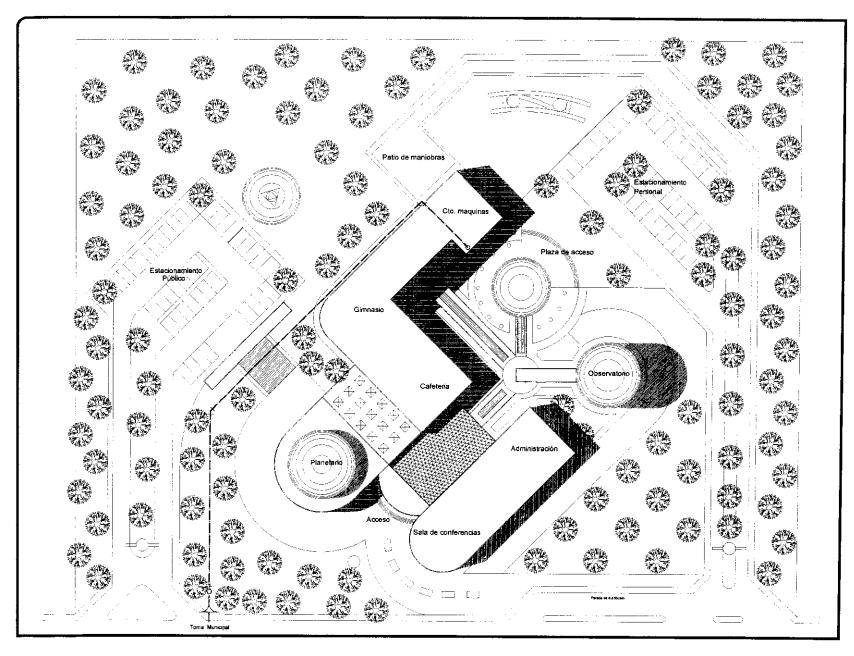
CENTRO NACIONAL DE INVESTIGACIÓN Y DIFUSIÓN ASTRONOMICA Plano de acabados





CENTRO NACIONAL DE INVESTIGACIÓN Y DIFUSIÓN ASTRONOMICA LA Cabados en fachadas







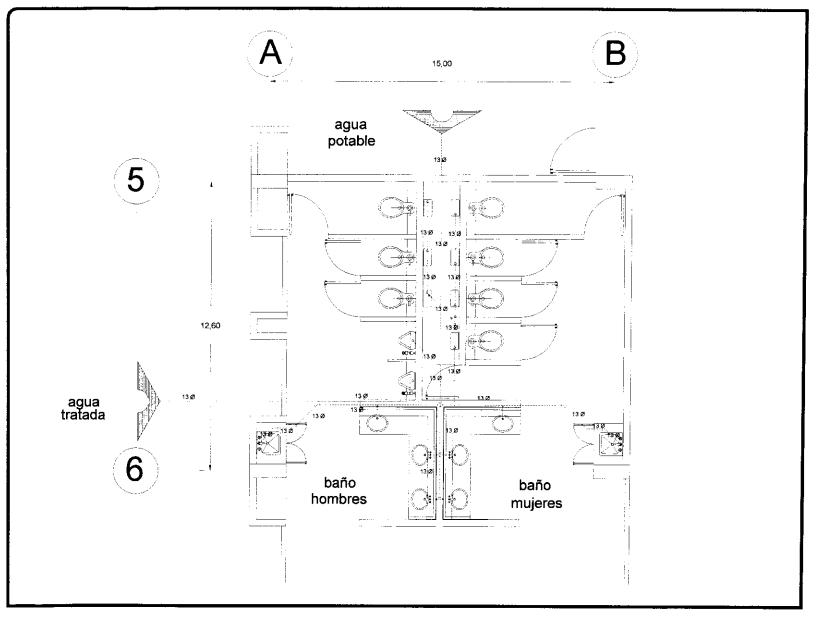
CENTRO NACIONAL DE INVESTIGACIÓN Y DIFUSIÓN ASTRONOMICA Planta de conjunto Inst. hidraulica

u n a m

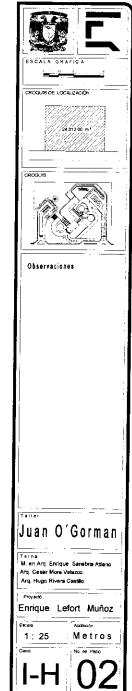
Facultad de Arquitectura

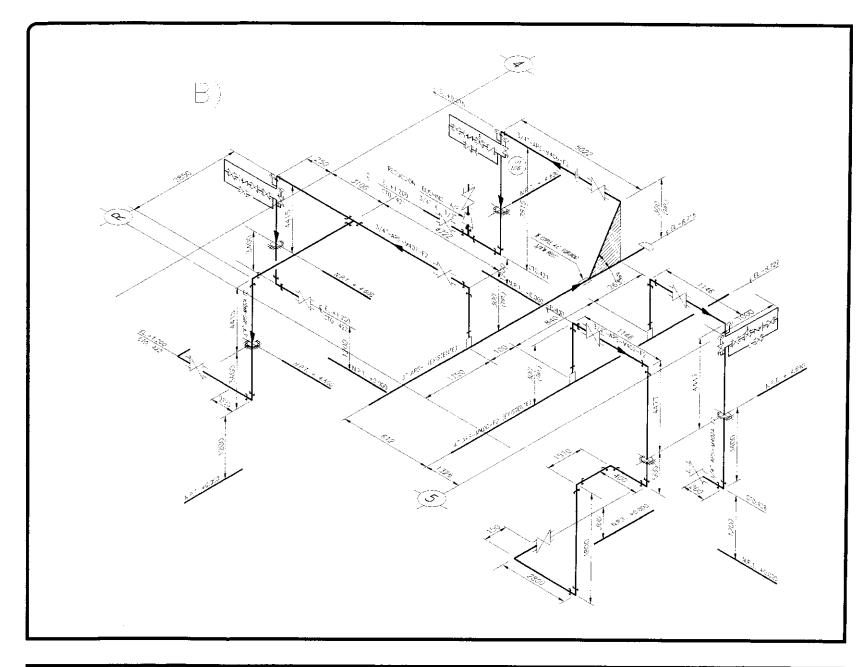


Enrique Lefort Muñoz





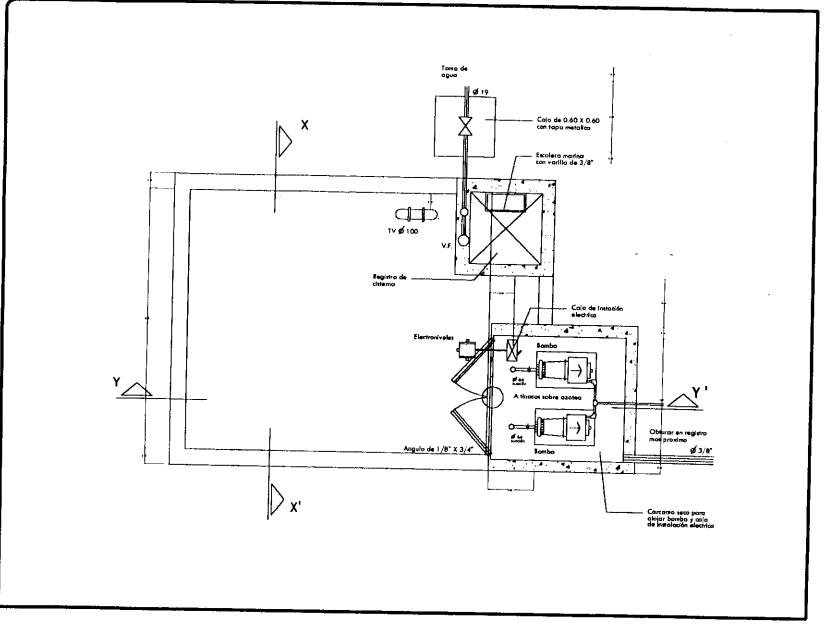




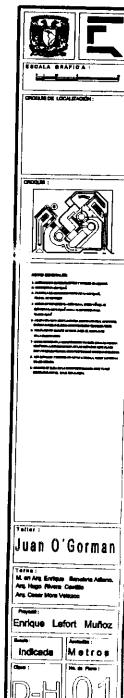


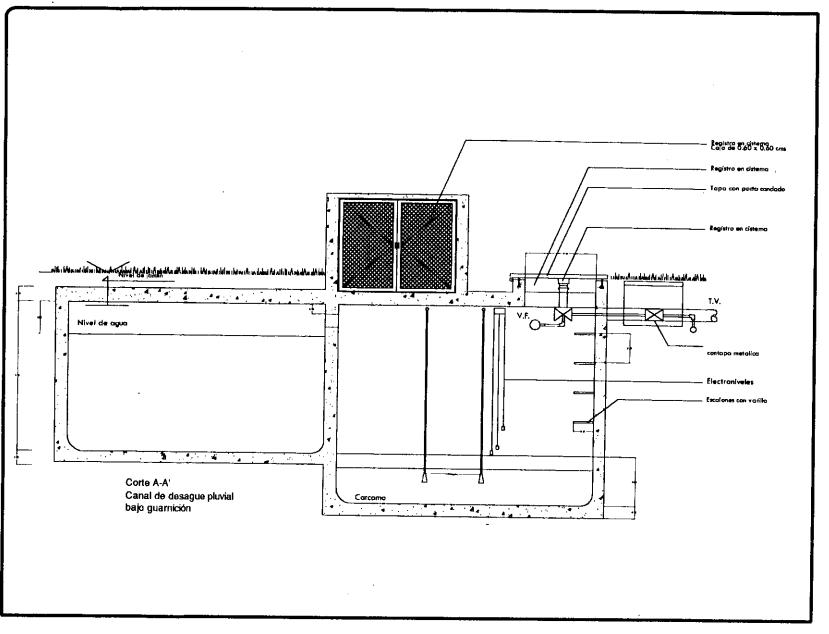
CENTRO NACIONAL DE INVESTIGACIÓN Y DIFUSIÓN ASTRONOMICA U N a Manda de Arquitectura

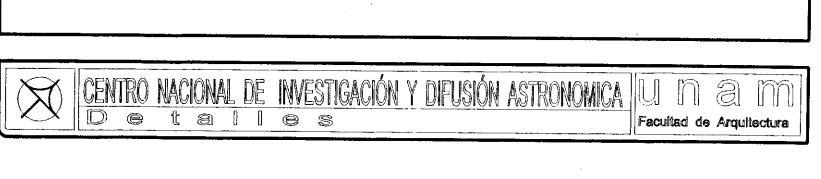


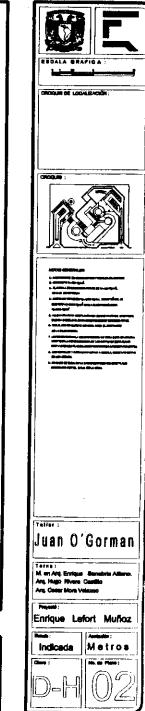


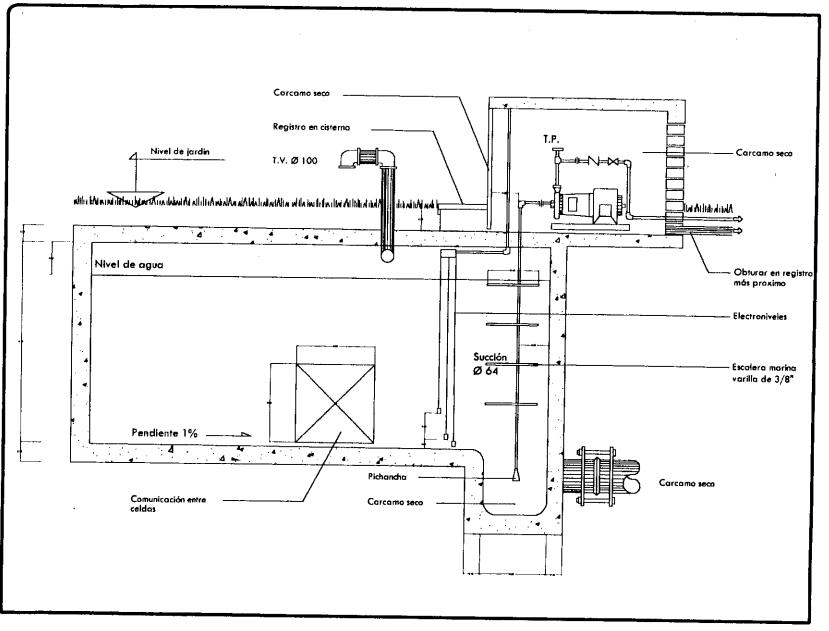




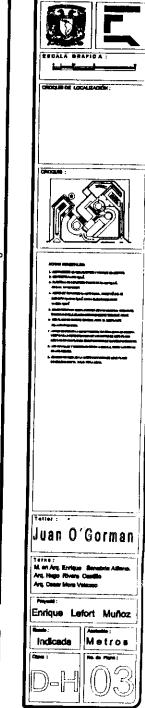


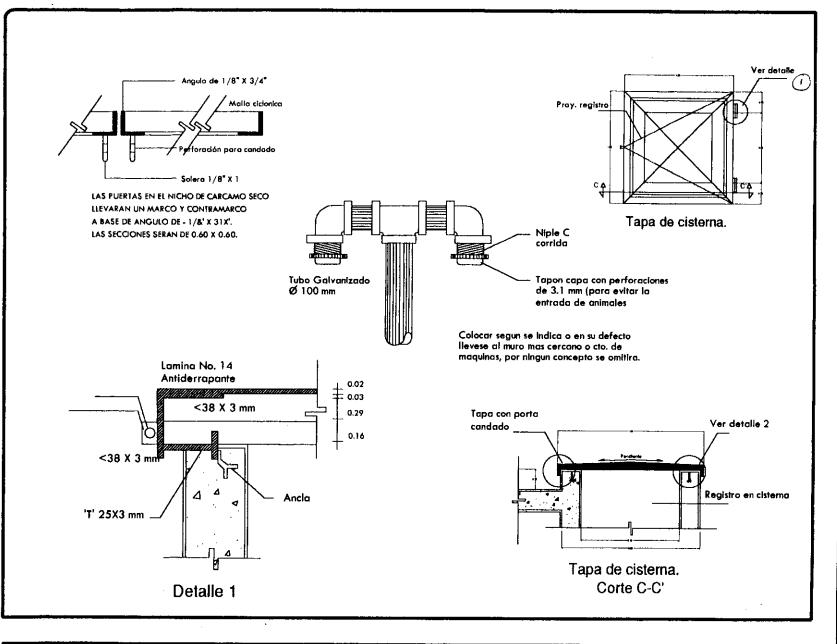




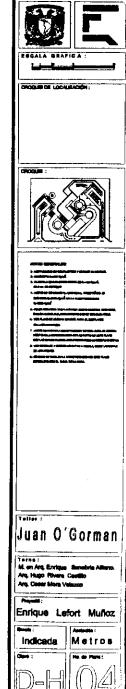


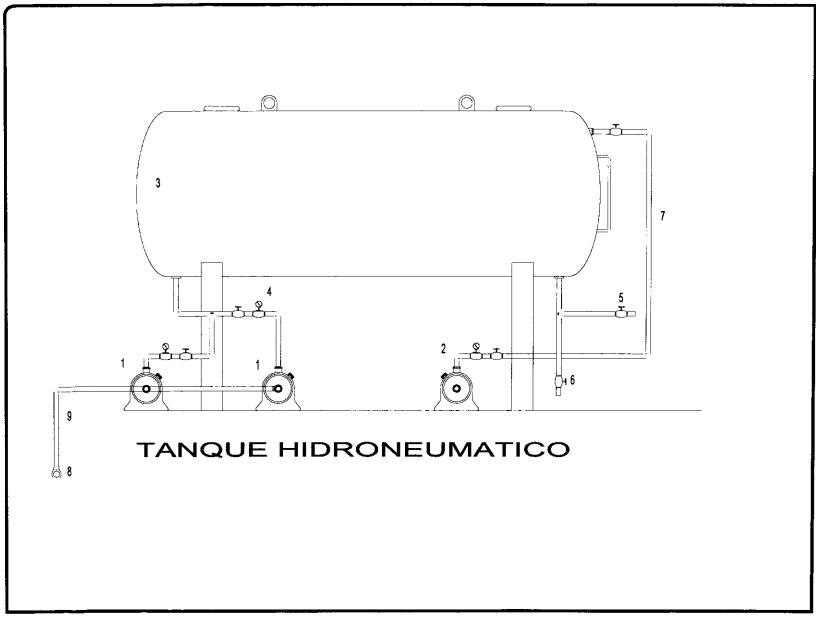




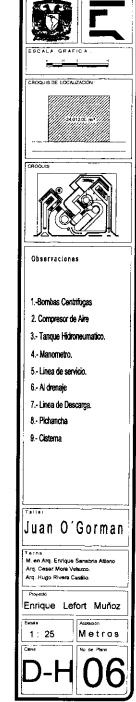


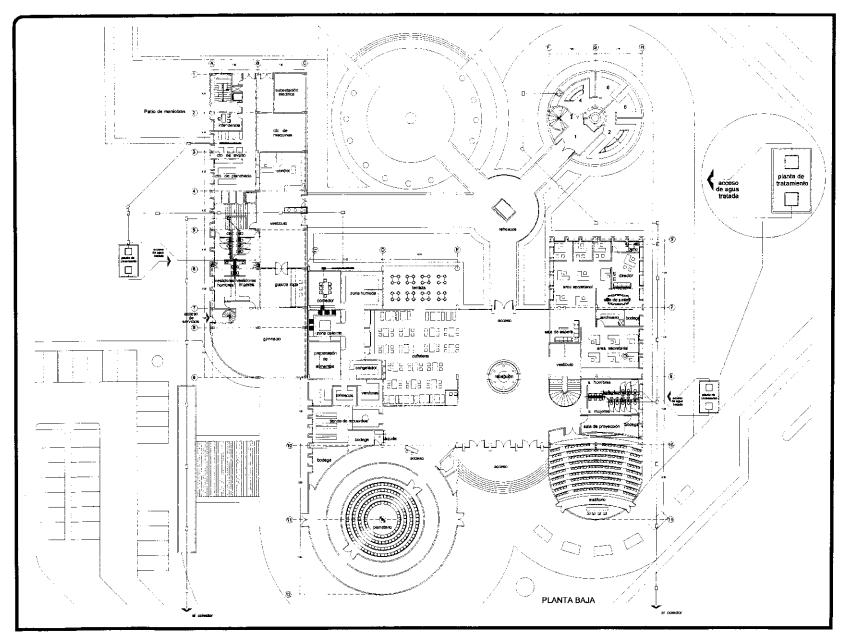










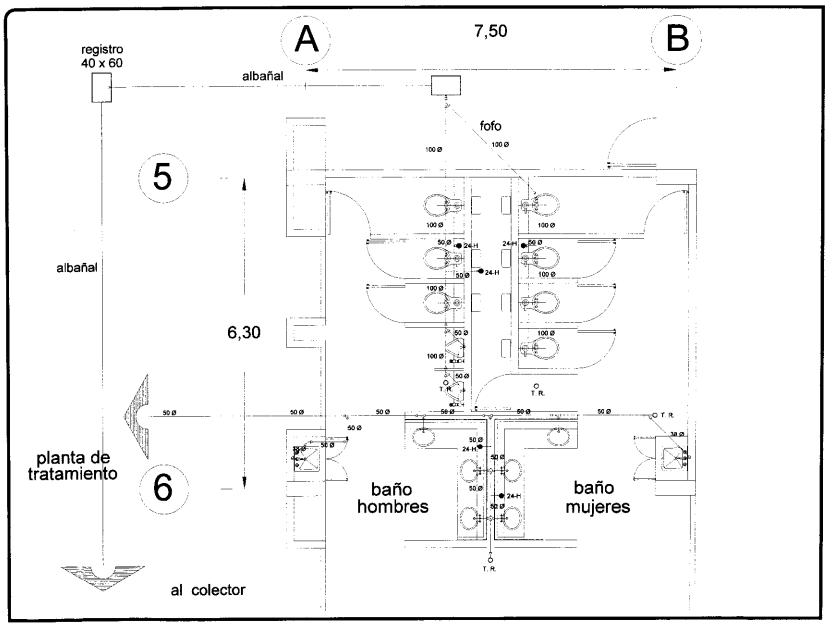




CENTRO NACIONAL DE INVESTIGACIÓN Y DIFUSIÓN ASTRONOMICA U n a m

Instalación sanitaria edificios en general

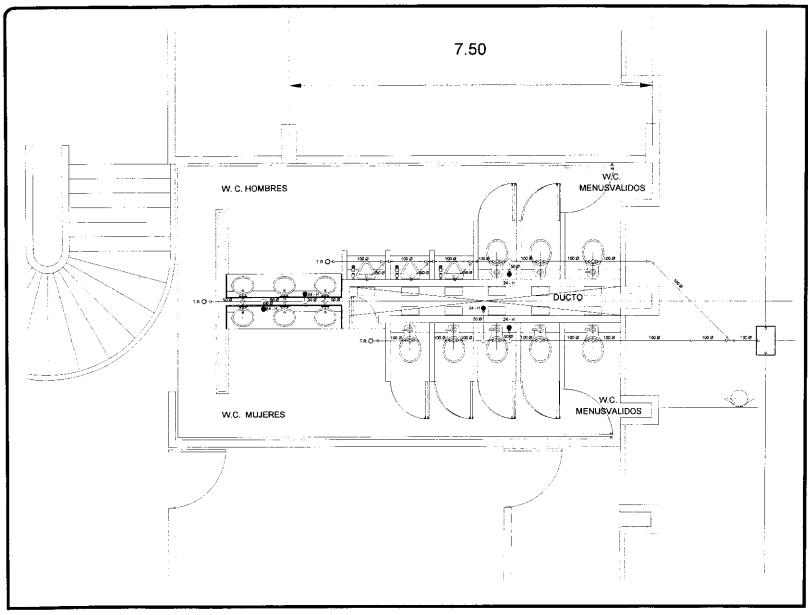


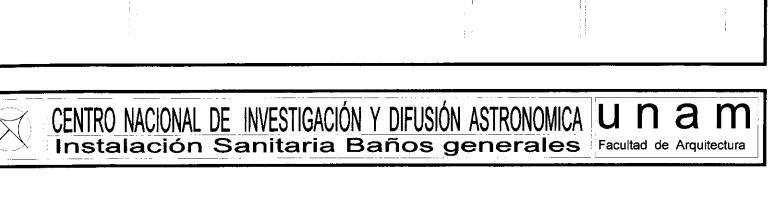




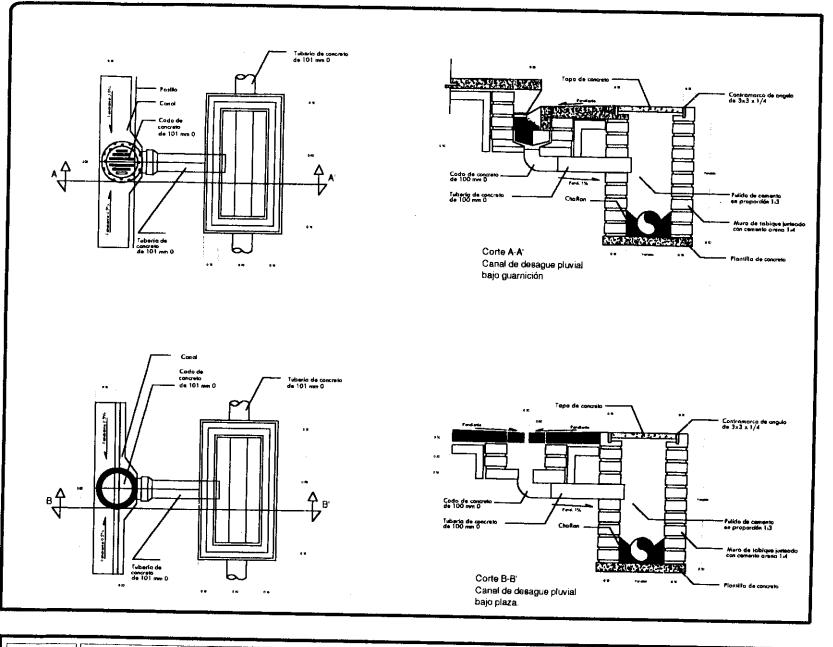
CENTRO NACIONAL DE INVESTIGACIÓN Y DIFUSIÓN ASTRONOMICA U N Instalación sanitaria



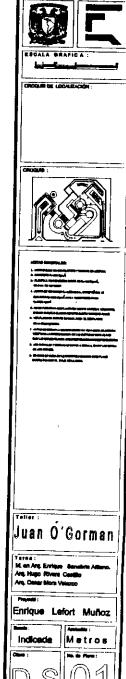


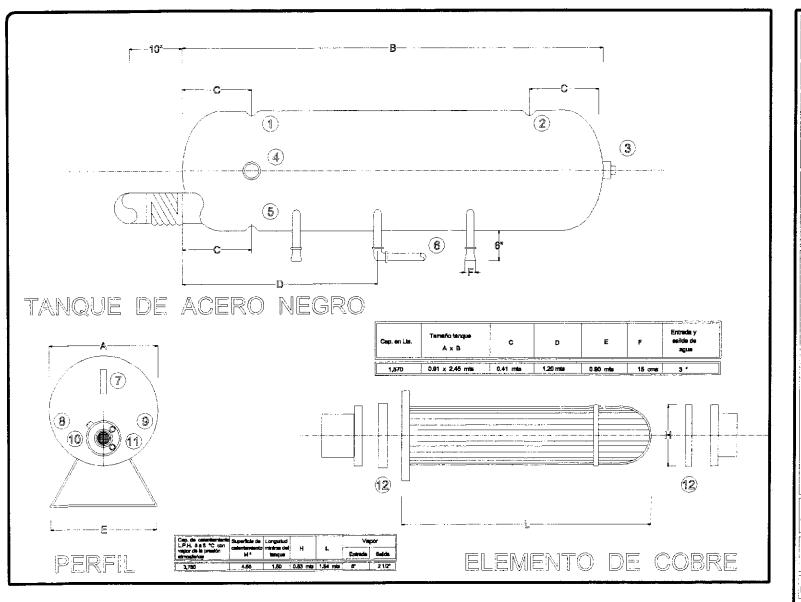








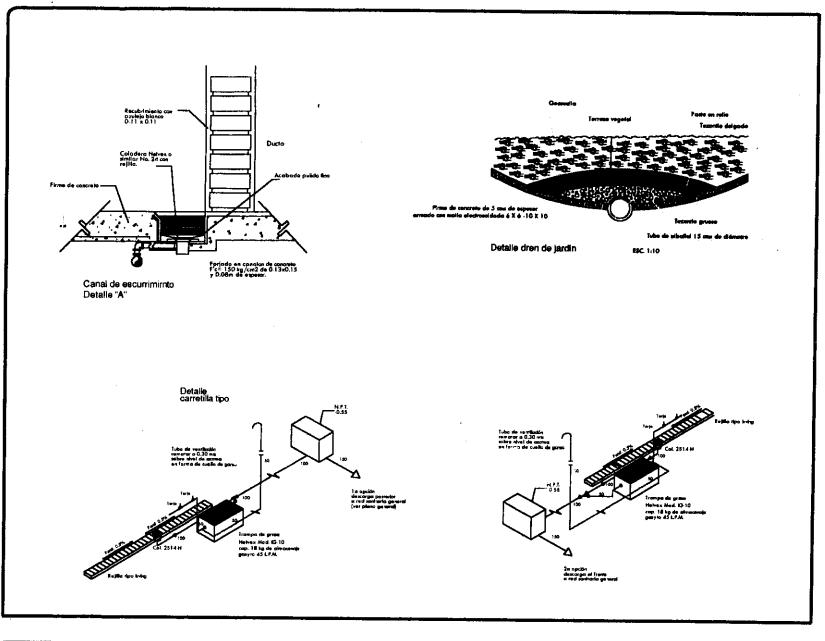


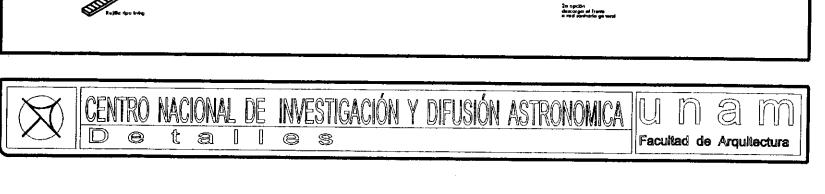


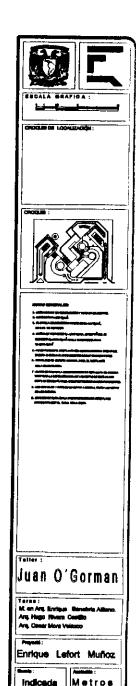


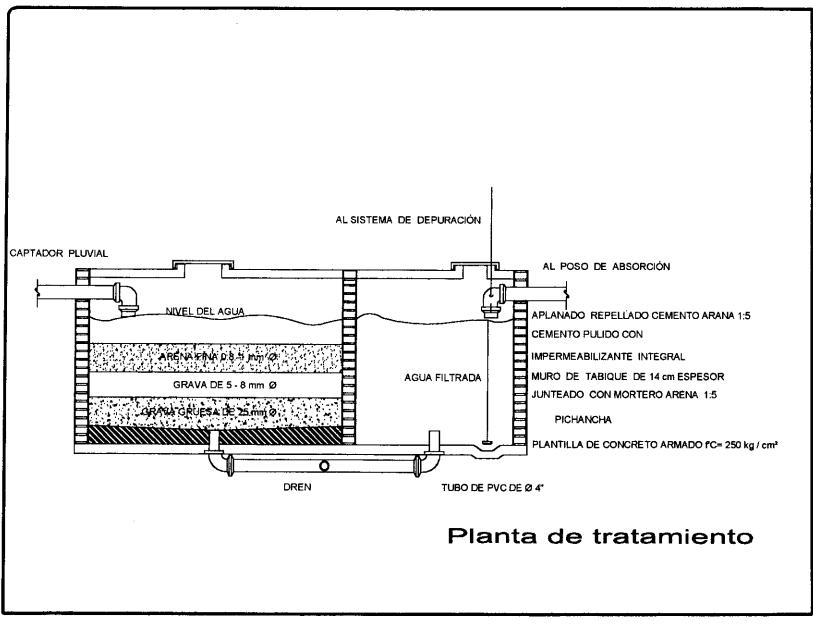




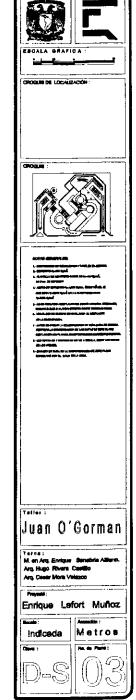


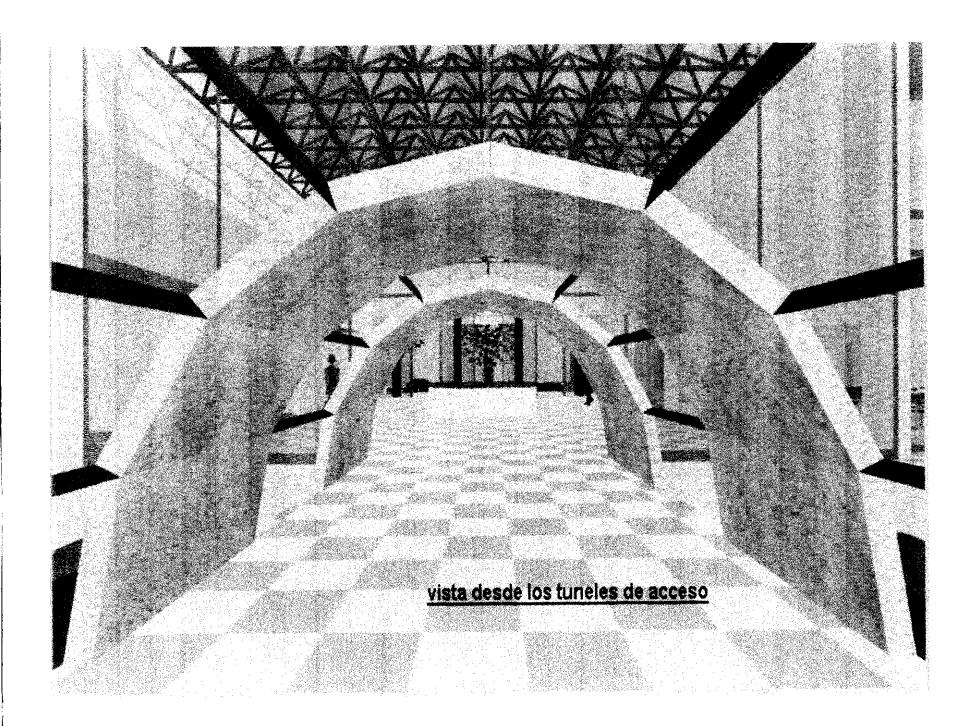


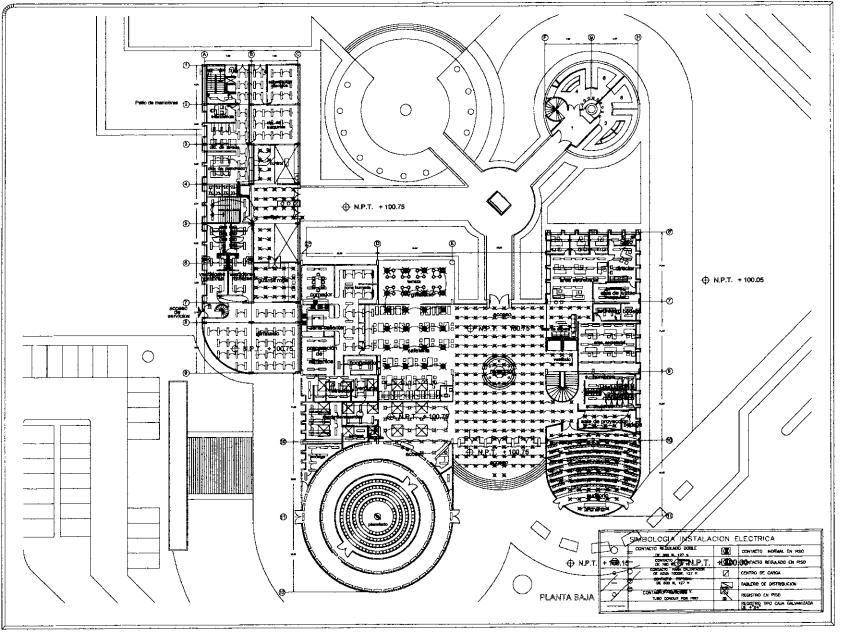








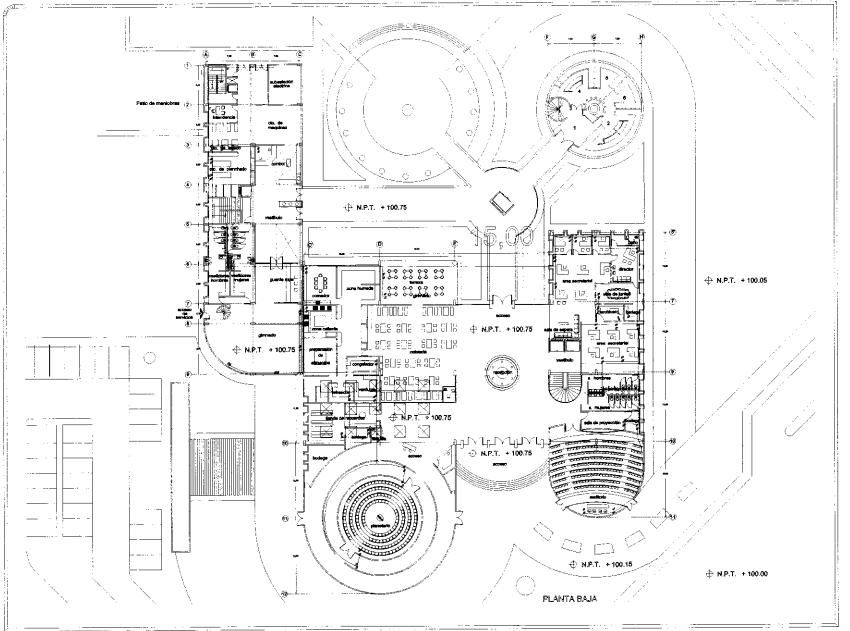


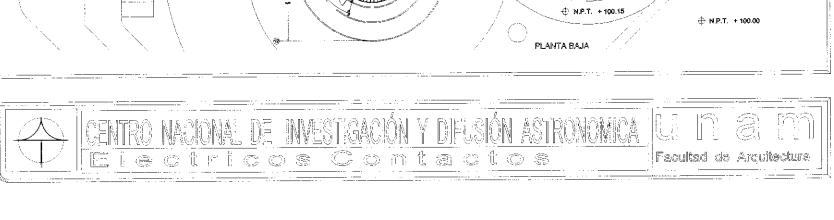


ectricos



Facultad de Arquitectura







1:200 Metros



											TABLERO	, ⁷ .,												-		
[.7] coû	- 5 0 ¥.	(4)	250 5	H()	2×39 ₩	(x39, *	LOCALIZACIÓN	CARGA AMPS	ERM	No CIRC.	AE	3 (No. CIRC.	INT TERM.	CANDA	LOCALIZACION	39 X 115 A	2739 W	}. 100 ≠ 100 ≠	-45g -45g	⊃ 50 9 04.4	[] [20]	(-) 180 + 23 ^	965 Y	. Q.
						. 7	BASE DE DATOS	10.5	1 × 15	1				2	× 15	17	CUBICULOS AL / BODEGA		14	· _			<u></u>		l	
			I	:		4	COMPU:0	8	1 × 15	3.		-	-0-	٠, ١	- \ 15	. 5	COMPUTO	4				ļ.			ļ	-
	·			:	İ	8	ADMINISTRACION CUA CULOS Q Y E	12	1 × 15		F			E	1 × 15	16.5	RESTAURACION	7				L			ļ <u>_</u>	ļ
						4	PASHLC A COMECCR	6	1 X 15	7			f`;	8	' X 15	6	RESTAURACION IZOJICAGA WARDIN	4			ļ			L -	<u> </u>	<u> </u>
			ļ	-	9	<u>. </u>	/BICULOS 6. 9. 10 1 1	6.4	1 X 15	9			يە ئالىرى قالىمىن	:c	1 / 15	. 8	CINIRA	ļ.		<u>-</u>	10			_	ļ '	
			<u> </u>	16		<u> </u>	FASILED CORBINGS	12.8	1 X 19	!! -	- 1		/ I	,5	ļ		<u>:</u>									├
		<u> </u>	<u> </u>		ļ		ALUVINOZO			13					× 15	4	ACU-A ARCOS		ļ. —			- 22	5		-	-
		_	<u> </u>	<u>. </u>	ļ. .		EXTENSE IZQUEROS		7 X 15	+			<i></i>		· x *5	5.0	LEGUIEPDA		-					-		
		<u> </u>	ļ	ļ		<u> </u>		2.8		17				18	: × 15	<u></u>	cuarculos 5,6 y 7		ļ	-	<u> </u>					-
	1	5	i	}	 	ļ -	SASE DE DATOS	4,2	1 × 15		$\begin{bmatrix} -1 \end{bmatrix}$			20	· × 15		AZMANIS TRACION				 	_		,		
	-	3			ļ ·		AECEPCION	5.6	1 × 15					22	1 x 15;	_	COMPUTO COMPUTO							- 5		
			:				CURCULOS AB,C	5.6	1 2 15		<u>└</u> ~↓;		<u>~</u> :	26	1 X 15	7.8	CALENTASOR			_			\vdash	- 3	Η.	-
_	+ -		ļ- ·		!		CUBICULOS	5.6	1 × 15				_~	28	1 X *5	76	DE ACUA DE ACUA					<u> </u>	†			t —
		*	<u> </u>		-		E,9,10,11 CONTACTOS BANOS	7.8	1 X 15				;		1 x 15	4.2	RESTAURACION	!					† ·· –	3		
,		:	† -···			1	. magos	25.2	3 x 30	31	1			32	3X20	5.1	PLANTA TRATADORA	-							!	1
		1				1		24.8		33	-		!	34		5.1					_ `	L.				
	1	:						24.4		35	<u> </u>		<u></u>	26		5.1	[I			ş 	
						<u>.</u>				37				38								L	ļ			ļ
	1					1				39	+			4C	<u>[</u>]			:			<u> </u>			<u> </u>	;	<u> </u>
				L						41	F ` +			42	:		<u> </u>	:	:	L		ļ	i			<u> </u>
1	2	20	4	: 6	8	23			_	TD '4L	l		!	TOTAL	<u>ا</u>	l _	l	; 15	14	:	7.0	22		16	2	1

													!ABLE	RO	"A2"												
L H.P.	∰ 180 ₩	250 W	(2) 100 ∉. 3.8 A	100 W.	-C 100 W	75 w.	2x39 x.	*X,99", W.	LOCALIZACION	CARCA AMPS.	INT. TERM.	No. O'RC.	А	-	 3 C		No. CIPC	IN7 TERM	CARGA AMPS.	1	4X39 #.	2x30 W. E.3 A	00 w.	 .00 w	50 W	⊕ 50 γ 3.4	⊕ 180 %. 1.4 Å
		1		:		. 2		6	VESTIBLEDS BANCE	10.2	1 × 15	1	+			£ };	. 2	1 X 15	. 2	EUSICLEOS 15 A 21 EUDIFICA 3 REMODELACION		14	•	:			-
		į	11	· 			ļ		RECEPCION	B.B	1 X 15	-					4	1 × 15	-	CUARTO ELECTRICO	1		_ , .	٠ ب			
		-		<u> </u>	ļ <u>.</u>				AL/. AS BIBLICTEC*	9	1 × 15	5	トベナ		•	~	6	1 X 15	-	AULAS RESTAURACION EXFRECHA	- 6 -			-			
		-				1	6		CUBICULOS 17,13,14	9.6 5.6	1 × 15	. 7					10	1 X 15	9	ENFRECHA ALMACEN	6						
	-	· · · ·		 -	16	· · · · · · · · · · · · · · · · · · ·	+"		PASILI C	10.8	1 × 15	_				<u></u>	12	1 × 15	_	ARCOS DERECHA	 - ~-			,	22		
		4				:		1	DERECHO EXTERIOR DERECHO	2.8	2 × 15		- ~+				14	· ··	i	Dengane	1		<u> </u>				
		2					† ·			2.8		15	1-^+	_	<u> </u>	·^-	15	1 X 15	?	EXTRACTORES HANCE						5	
					I	1	Ι					. 17	H:::H	-	-	<u> </u>	18	1 X 15	1.6	EXTRACTORES BANOS CUBICULOS						4	
	4			i		-			MODELACION	5.6	1.× 15	19				\bigcirc	20	- X 15	- ·	15.16 1 17 40.43				, .			٤
	4						-	1	CUSICULOS 18,19,20,21 ALIJA	5.6	1 X 15	1					22	1 X 15	4	19 PERSONAS BIBLIOTECA	-						4
	<u>-4</u> .		<u>-</u>			2		<u> </u>	24 PERSONAS	†	1 X 15						24	* X -:5	5.6	Y ALMACES		-					4
	4	<u>. </u>				: -		 -	DEPECHA	5 B	1 × 15	t · ·					28		- ··							_	
				:		+			· · ·	-15-		29	1/1				30	1 1 15	4.7								3
				•				T	BONGS HIGHOREUMATICA	2.5	3 × 20	31	10+		·	\bigcirc	52	ļ			1						
							I			2.5		. 33				_	34										
		:		:		:	<u> </u>	<u> </u>		2.5		35	t it				56						ļ	<u></u>		-	:
					ļ	÷- · ·	ļ			1		37				\sim	.58			<u>-</u>	ļ	 —		<u> </u>	<u> </u>		•
		- 				:		j	ļ—		-	39				\triangle	42			:		 					:
	19	4	-:-		28	· 2		12		·	<u> </u>	TOTAL	t		L		107A.		 		73	14	2		22		14





			CF	ME	io di	CAR	GA "R	."				
⊕ 36€ 4 2.6 4	LCCASZACION	CARGA ANPS	INT TERM	No C PC	I A	В	 	No CIRC	INT TERM.	CAPGA AVPS	: DC4, I:/AC/ON	8.
6	HARSE DE DATOT	16.6	* 20	,	177.	- I-	- T C.	2	× 20	8.4	CONCULDS 5.6 Y 7	3
3	70HICU 03 1.7 + 3	9.4	1 8 20	3		-	<u> </u>	4	1 × 20	11.2	ACMISNISTRACIÓN CUBICULOS 9 Y E	4
4	RECEPCION CUBICULOS ABIC	1.44.2	i × 20	5		+	→ <u>``</u> -	5	1 × 20	14	RESTAURACION 1 CUBICULOS 8 7 9	5
				7	· · _ + ·		 - -	8			·	
L 2	JUNCTION	9.6	1 x 2d	9	H-74-	<u>:</u>		10				
					+		- -	12			i —	
*5	!			10%AL				ISTA_				. 7

				1 A	\exists :		CHC	TERM	AMPS	/COATILACO.	0%:
MODE LACION	11.0	1 x 20					2	1 20	54	CUBIC1.0S 15.16. V 17	3
CUPICHIOS 18 19,70,71	11.2	1 x 20	5	<u>-</u> ^+		-^H	4	1 1 20	11.2	AULAS IR PERSKMAS	۵
AUJAS DA PESCNAS	11.2	1 × 20	5	}· ^			- 6	. y 50	11.2	6 90 OTECA 1 44 MACSN	۵
DERECHA	1.2	1 x 20		F '+			8				
(I),∌COLOS 17 : 3,14	84	1 20	9	·· · · + -			10				
			11		, .			1 x 20	84	RESTAURACION	3
	18 18,70,71 AULAS 74 PISCHAS BIBLIOTICA DESCHA CUBICOLOS	18 19.70.21		(E. E. P.	Cycloton 12 1 x 20 5	Control Cont	Content	Continue	Continue	Control Column Column	Control Cont

						AB. E	₹0	"FM"	,					
` ~	UPS	LOCAL ZACION	CARGA AMPS.	:NT TERM	Ne DIRC		 A F	₹ .	0	No. CIRC.	INT. TERM.	CARGA AMPS	LOCAL-ZACION	3 / 370
	,	SIST. DE ENFROM MINISTERUFTIBLE	64.4	3X100	1	FN	=1		[.~ <u>`</u> _	2	1 × 15	30.E	ALLM. EMERGENCIA A:MACEN Y RESTAUR	4
			€4.4		3	<u>-</u> ^-			<u> </u>	4	1 x 15	30.fl	FUERDENCA BASE DATOS Y COMPLYO	4
			€4,4		5		}			е	X 15	30.8	EMERCENCIA MODE- LACION - VESTIBULO	4
					7	$ \bigcirc $				8				
L					9	F	\rightarrow			10		[<u></u>
					1:	-1			4	12				L
				:	rota:	 				TOTAL	l l	L	<u> </u>	12

-@: 1005 ★.	© 2000 €.	C 500 *	⊕ 162 w	LÓCALIZACION	CARGA AMPS.	INT. TERM.	Na. CIRC	:	a [⊋		No.	INI. TERM	CARGA :	LOCAL/ZACION		-0	. 15 ¥c.	⊕ 50
7.0 A	٨٥	39 A	1.4 A	CONT. MONOPASICOS ESPECIALES	15.6	1 × 20	1		A	Ī			1 × 15	a.B	B-NOS	1.5 A	05 *	C 6 A	5,4 ,
	2			CONTACTOS BEASICOS COCANA	9	2 % 15	3	10-			<u> </u>	4	٠						
				0.000	9	:	5	- ^·	ļ—		-	В	 :1 \ 15	4.8	CONEDUR		5		
							,	<u></u> -	-		<u> </u>	- 8	1 × 15.	3.2	COVEDOR EXTRACTOR		4		[
2				LA FNTADOR AGUA BANDS	15.8	1 x 15	9	<u> </u>				- 01							
			3	CONTACTOS NORM.	4.2	1 × 15	1.5	}				12	1 X 15:	4.8	COMEDOR		5		П
			i		T :		- 5	}	-		<u>-</u> -	14	1 × 15	1.6	EXTRACTORES GANOS				3
				l	T : 1	l	:5	}-	-			16							
							-7	1	-		-^-	18	1 X 15	1.6	EXTRACTORES BANKS				5
							-9	}				20							
2	2	4	3				TOTA_					101At				2	14	3	. 8

						Γ	ASUERO	"FX			•					
250 W	100W	100w	LECALIZACION	CARGA ANIPS	INT. TERM.	No. C/RC.	A	8	C	No Ci≅C.	INT. TERM.		LOCALIZACION	150w 150w	0⊟ 400W 23 A	
	7	4	4_UM ENTRADA	484		1			10	2		48	ALUM JAROIN EXT.	6		
2		[ALL ETTEROR	2.5 A.		3	HT+-	+	+	4		4.8	ALUMBRADO ESTACIONAMENTO	Į	3_	
		-		284		5				- 6	:		-	-		
-		-				—: •			<u> </u>	a : :0			 	!		
-						11		-		12						
2	2	4				TOTAL				TOTAL			L	6	1 3	

							"₹6"							
⊕ 60 v.	Z	COCALIZACION	CAREA AMPS	INT TERM	No. CIRC		Α 5	3 (-	Ac GIRC	IN" JERM	CARGA AMPS	LOCALIZACION	[<u>]</u>
	1	C C REGULADOS ZQUERDO	25.2	3 × 40	1	FT-			1	2	3 Y 40	30.8	DERECHG	
			25.2	L	. 3	FT-			-I-	4		50.8		<u>:</u>
			25.2	i	. 5	H -				6		50.8		1
3		CONTACTOS REQU- LADOS COMPUTO	84	1 X 20	7	<u>-</u> -	_		•-	e				:
3		CONTACTOS REQU- LADOS COMPUTO	8.4	1 x 20	9	}-^-				10			l	
3		LADOS COMPUTO	8.4	1 3 20	11	F	<u></u>			12				l
9	: 1				TOTAL					TOTAL				1 1



e ectricos cuadro de cargas.

Facultad de Arquitectura





CROOLIS DE LOCALIZACIÓN



Observaciones

6.- Bodega 7.- Tailer de Mecénica 8.- Tanque Akıminizador

-1	E	BOLOGIA INSTALACION PLECTIFICA
1		
ı	X	
[ij	
- {	ä	THE RESIDENCE OF THE PERSONNELS.
1	9	
ı	•	
ı	Ø	
ŀ	~÷	
ŀ	þ	
- 1	-	
1	ē	
- 1	3	-
ł	-	
- 1	-	
- 8	-	

NOTAS.

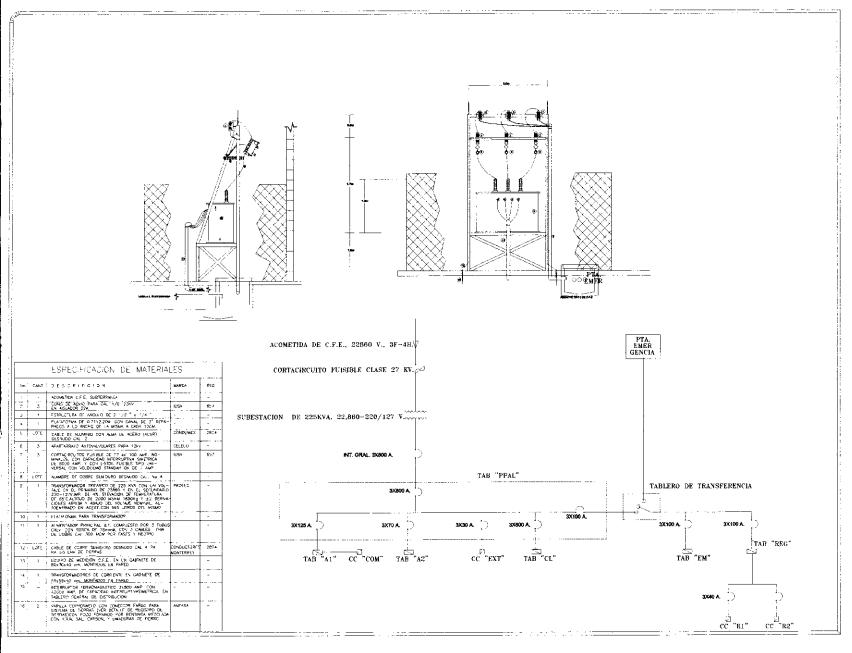
Juan O'Gorman

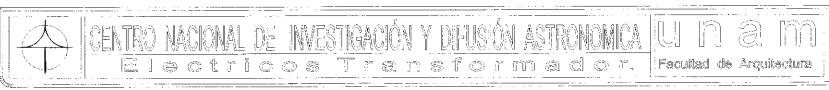
M. en Arq. Enrique Sensbris Atlieno. Arq. Hugo Rivera Castillo Arq. Cesar Mora Vetazzo

Enrique Lefort Muffoz

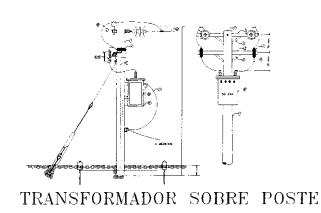
1:200

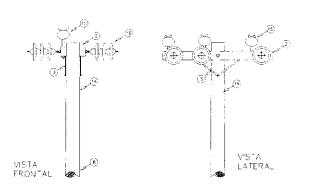
Metros





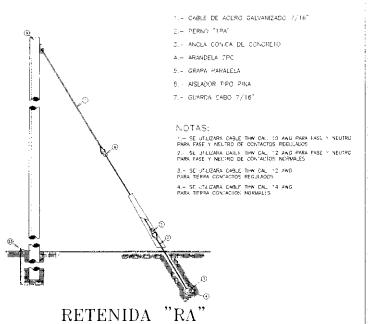


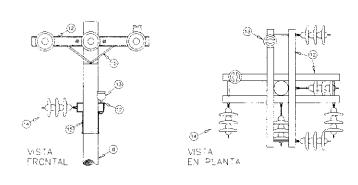




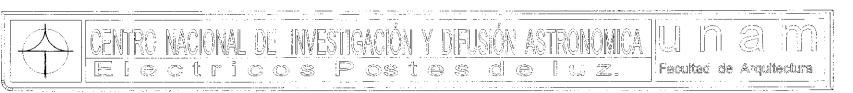
ESTRUCTURA TIPO "RR"

DESCRIPCION EN RETENIDA

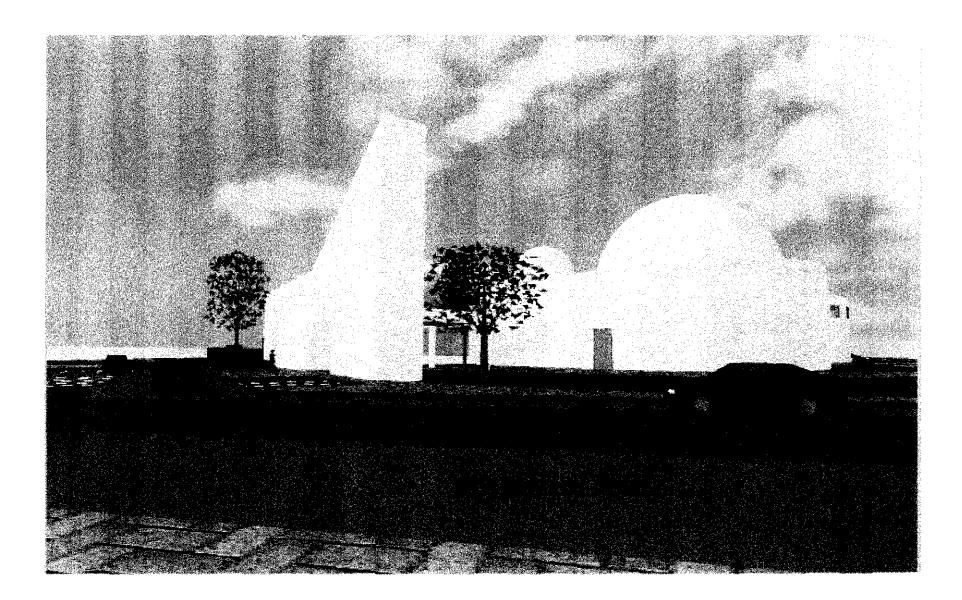


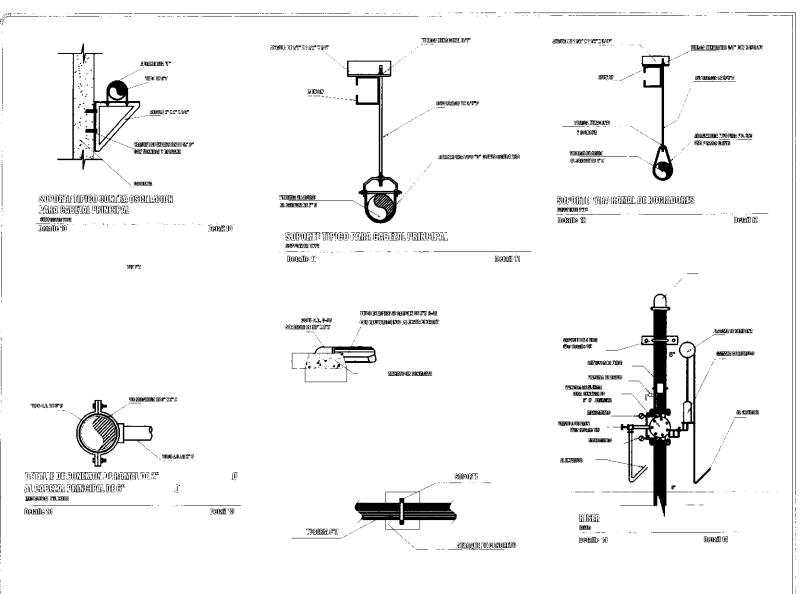


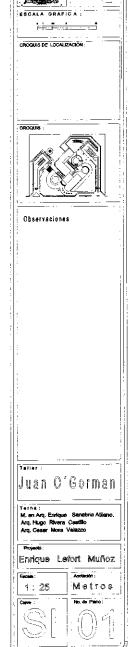
ESTRUCTURA TIPO "E"



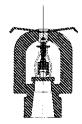










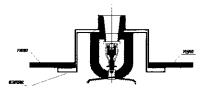


HOPENDOR MODE WEIGHT (1887* C. VZ"I,K=JB

SPRINTED VYN DEBUGGETUS SEE

Jennile 18

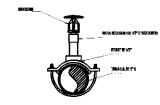
Dated 15



EDETRICE MOD. "T" PERBETT OF CHIEFE TOO 1855" (,

TY U. DELICANI-CONTO CONTRACTOR PROJECTION

Dataille 62 Depted 13



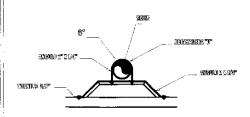
DETANG DE SOMETRO DE BOORAVOOR UP-NORTH STUMMER OF AT

Datallia IF

Deni E

ONDER BROKEDOS

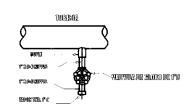
MOTOROUM SAUDINE MITOZONTO



SOPORTE EN ESSE BREGUERORE

Decile 13

103(3111)33

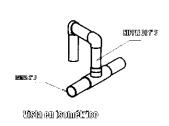


WALOUNG TREBER

DAY HAVE

Defaille 19

100mH 10



DIA TALE DE QUELLO DE BASKO PARA ROCHADORES

December 20

E01000T: 200

HOSTOCOUR HORAY HOLDA, GRADNING



Juan O'Gorman

M. en Arq. Enrique Sanabris Atlano. Arq. Hugo Rivera Castillo Arq. Cesar Mora Velazzo

Enrique Lefort Muñoz

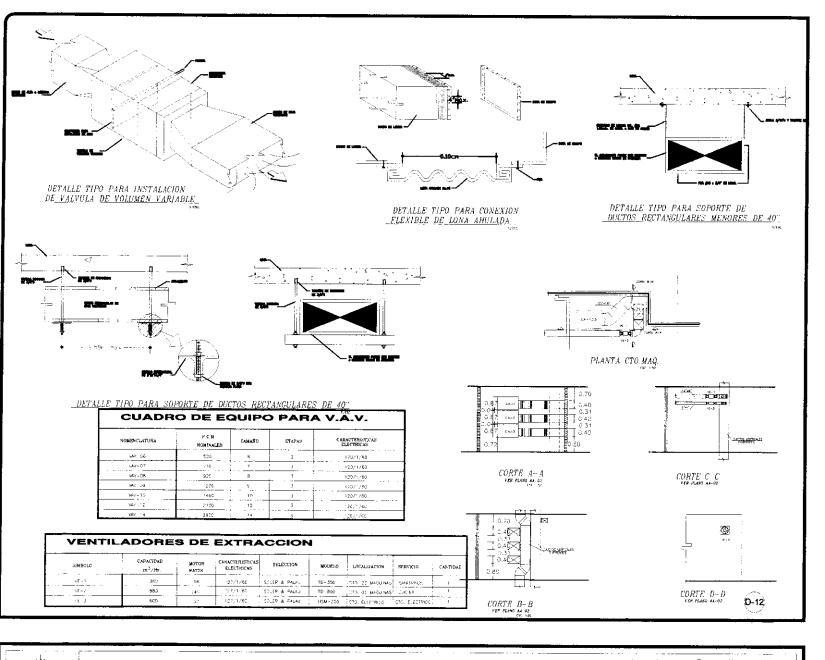
1: 25

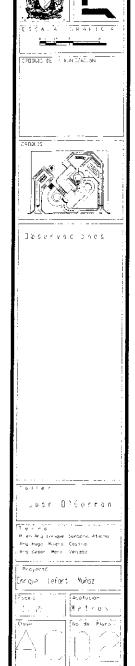
Metros



DHITALLES SISTEMA CONTRA INCENDIO

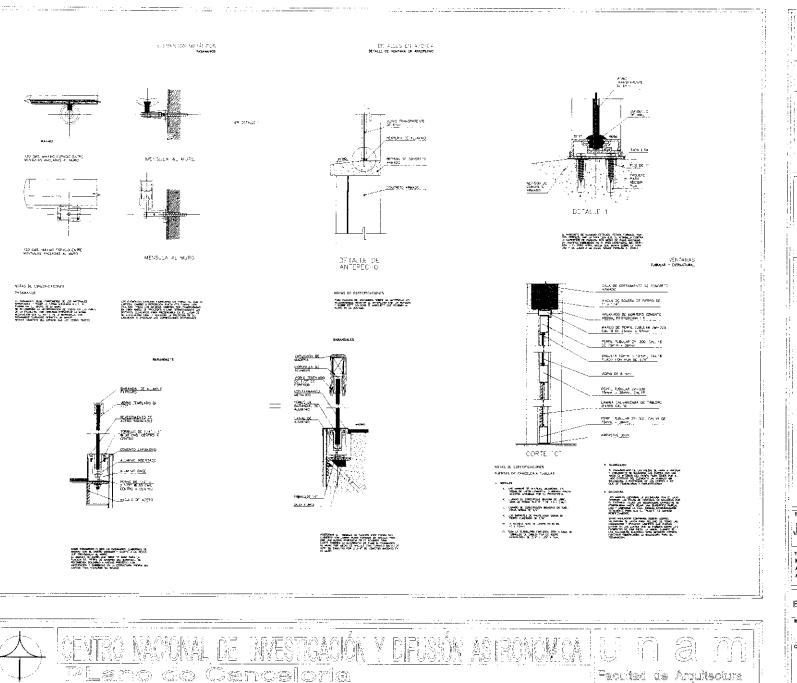
Facultad de Arquitoctura



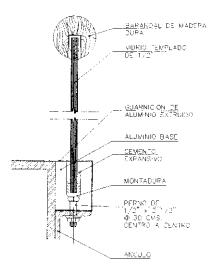


ENTRE MACIENAL DE ENVESTIGACIAN Y BIFUSIEN ASTREMENTOA UM A (N. M.).

DETAL LES ATRE ACUM DICTEMADE CONTROL (de Arcutecturo).







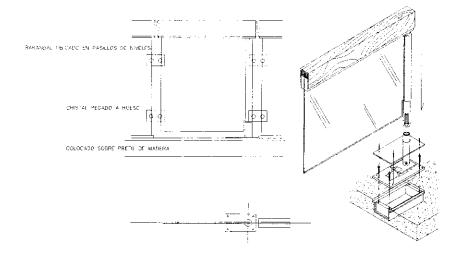
NOTAS OF ESPECIFICACIONES.

BARANDALES Y MASAMANOS DE ALEMNIO Y MORIO.

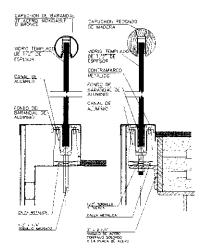
STHM MECHOS CON BOST A PRIFICIS TUBLIARES DE AUTORIS DE SECONOSES SE PERFECTO A MANION NOS PROPICIOS DE MANICOS DE SECONOS SENTINES MACCO DE PROPICIO COMO SOM TOMBOS DE SECURIORES TORINIAS MACCO DE PROPICIO COMO SOM TOMBOS DE PRO-TECTO PROPICIO COMO SOM TOMBOS PORTE LICENSO COL RAPAGO, PARA SULPARA AL CONSTAL TERPANO TO REPORT CONTRACTOR CONTRACTOR TORINIO CONTRACTOR CONTRACTOR TORINIO CO

> NOTAL TE ESPECIFICACIONES BARANDATES Y PASAMANOS DE ALUMBRO Y MORIO





BARANDALES



NOTAS DE ESPECIFICACIONES PUERTAS DE BISAGRA NEUMATICA AL PISO

ESTAS BISAGRAS PUEDEN AISTALARSE (QUAL EN PUERTAS DE ACCESO QUE EN PUERTAS DE INTERCOMUNICACION, LAS PREPARACIONES EN PASO DESAR CONTEMPLAS UNA LOSA DE CONCERTO CONDE FUEDA QUEDA ENCEMPLAS UNA LOSA DE CONCERTO CONDE FUEDA QUEDA ENCEMPLAS

AS INMENSIONES DE LA BISAIDEA MARIAN EN FILNCION DE LAS DIMENSIONES DE LA PLERTA ESTA BISAIGNA DE PISO ES MUTI USADA EN JONICIOS DE CHICINA PARA PUESTAS DE VIDRIO, MACIENDOLA FUNCIONAR

POR MECO DE UN BRAZO DE PISO E UN PIE DERECHO SOBRE LA BISAGRA QUE SOPORTA LA HOJA DE VORIO. DELANDO EL RESTO DEL MARCO DE LA PUERTA POR GOMPLETARSE A DISOPPODA DEL ARQUIRECTO DIRECTOR DI

TS MUY IMPORTANTE LA NIVITACIÓN OF LA BISACRA PARA CHERR OUF LA HOMA DE LA PURPIA SE CUELUE EL Y 108 APRASTICES PROVESTOS EN LE CABLEAU EL DIS OSOSOSIAN NECENTRAL SE CALLES EL CALLES EN PROFESSAN NECENTRAL SE CALLES EL CALLES EN PROSENAMENTO.

Taller

Juan O'Gorman

CROQUIS DE LOCALIZACIÓN

CROQUIS

Observaciones

Terns

M. en Arq. Enrique Sanabria Atilano Arq. Hugo Rivera Castilio Arq. Cesar Mora Velazco

Brownett

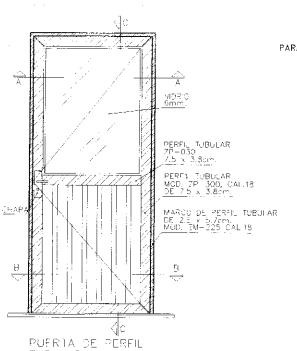
Enrique Lefort Muñaz

1:25

Metros No.de Phano:

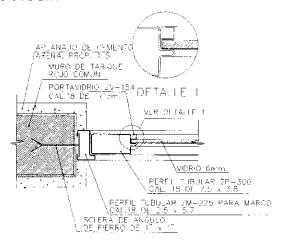
No. de Preno:

ENIRO NACIONAL DE INVESTIGACIÓN Y DIFUSIÓN ASTRONOMICA U DI SU DO PLANO do Cancellaria



PUERTAS TUBULAR Y ESTRUCTURAL

PARA EXT. EN COCINA DE CAFETERÍA



TUBULAR

NUTAS DE ESPECHICACIONES

PUFRTA TUBULAR

1. - ESPECIFICACION: BAPCAN SUOS FOS FUNENTOS DE JAMINA DE ACERTA AU CAPRONO ROLADA EN PRIO DE CALIDAD COMERCIA. SEGUN LOS REDUISITOS DE LOS PLANOS RESPECTIVOS

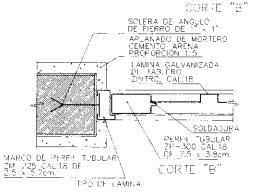
F.-MATERIALES.

TOS ESPESORAS, PESOS Y CALIBRES DE LAMINA QUE SE ADICAN A CONTINUACIÓN FARA LOS DIVERSOS FILIMUNTOS DE LA OBRA SERAN LOS MINIMOS

CUANDO EL PROYECTO ORIGINA. LAS ESPECHICACIONES PARTICULARES O EL PRESUPLESTO ESPECHICLEN ESPESONES, PESOS D CALIFORTS DE CAMPA MAS GAULSOS REGIRAN, ESTOS ULTIMOS.

J E 17FSO Y ESPESOR DE LA LAMMA GALVANIZADA "CALIDAD COMERCIAL" DEBERA CEMPLIR CON LOS REGUESTOS ESTIPULADOS

ESTE TUPO DE PUBLICIAS EXTERIORES SON PARA LA COCIMA EN LA PARTE DE SERVICIOS



40	ELEMENTO	CAL. DE JAMINA AG.	TSPHEDR OR. OR EN	DE M	RES.S.
1	PERFECT LIBRILARES EN	20	0 912	737	AND CORROSIVA
2	PARLEGOS DE LAMINA ACADILAÇÃO O ESTRADA EN PUERTA	20	0.912	7 324	#FICORROSH#
3	VENTAMAS Y VENTILAS-	20	0.912	7.324	ANTICORPOSIVA
4	PASAMONES Y	18	1,214	9.765	ANT KOURPOSIVA
5	DANIES NO.	-9	1,214	p.765	ANTICORROSINA
6	TUPAS PAPA CISTLANA O TANOLES	27	39:2	7.324	ANTICOPPOSING
7	TAPAJUNTAS -ORIZONTALES	12	2.759	6.463	SALVAMIZADA
à	BANCAS OF ACUAS	24	0.584	4,54	GALVANIZADA
۰	POTAGUAS REVISIONALI	18	1,214	98/:	ANTICOPPOSION

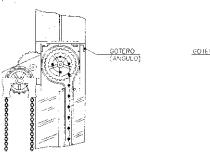
EN CASO DE OMISION IN EL PROFECTO, PRESUPUESTO O ESPECIPIOACIDNES PARTICULARES DE CAURRES, ESPESORES DI PISOS DE L'AMINA EL PESO MININO DE CALVANZADO SERA DI 2/259/mil PARA L'ODOS LOS CASOS - SE DETERMANA MEDIANTE EL METODO DE PRUEBA.



Facultad de Arquitectura



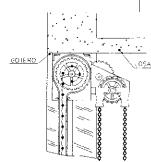




MECANISMO AL LADO IZOU:ERDO

NOTAS DE ESPECIFICACIONES CORTINAS DE ACERO ENRROLLABUES. SDM ADAPTABLES A TODO THE CHIKINGS: SU FABRICACION ES SOBRE MEDIOA Y SON DE RAPIDA INSTALACION LAS COPTINAS VETAL CAS FOR SU FORMA DE OPERACION, PUEDEN SER MANUALES, VECANICAS Y/O ELECTRICAS, AQAPTANDO EL SISTEMA DUE MAYOR FACURADO DI MANGIO REPERSENTE RESPECTO A LAS DIMENSIONES, LA UBICACION, ETC. UNS CONTINUE DE ACERO ENPROLLABLES NO OCUPAN ESPACIO UTILIZABLE, PUES SON CUANDADAS BALO EL DINTEL DEL VANO

ES IMPORTANTE PREVEER EL GOTERON EN EL DINTE; PARA MA-YOR PROTECCION Y CONSERVACION DE LA COSTINA.



MECANISMO AL LADO DERECHO

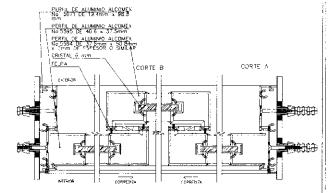
ESTÉ IPO DE PUERTAS SON PARA EL CUARTO DE MÁQUINAS Y LA SUBESTACIÓN FLÓCIRICA.

NOTAS DE ESPECIFICACIONES HERRERIA CON PERPLES DE ALUMINIC ANGOZADO EXTRUDO

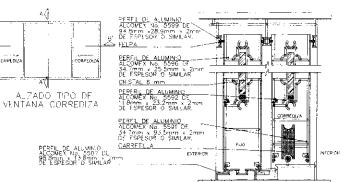
- DEBERAN SATISTACER JAS ESPECIFICADAS PARA C. ALUMINO EXPRIDED ALEACON 6063 "-5 Ex Jo dur RECORDA A

CORPLDIZA

- LAS DECOURTS Y TIPD DE LOS PRÉMILES VERTICALES Y MONECONTALES ESPA ESPECIMICADO POR D. PROTECTIO DE PUBCION DE LA CANCA QUE SOFORMAN, PRESIÓN DEL MODO, ARRA POR ARBARA, TAMMADO DO CONSOCIACIÓN LOS LIMÍTES DE RESPETAÇ



VENTANAS. DE ALUMINIO PARA EXTERIOR EN COCINA DE CAFETERÍA









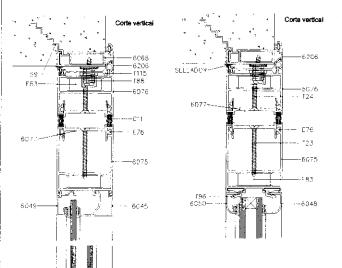


Observaciones

Juan O'Gorman M, an Arq. Enrique Samubile atlano Arg. Hugo Rivera Castillo Arq. Cesar Mora Velazco

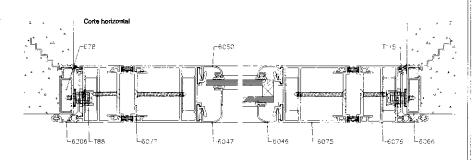


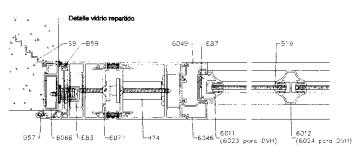
puerta vaiven

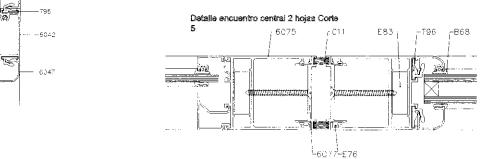


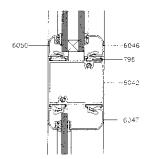
-6046

- -6042









Detalle travesario opcional



Facultad de Arquitectura







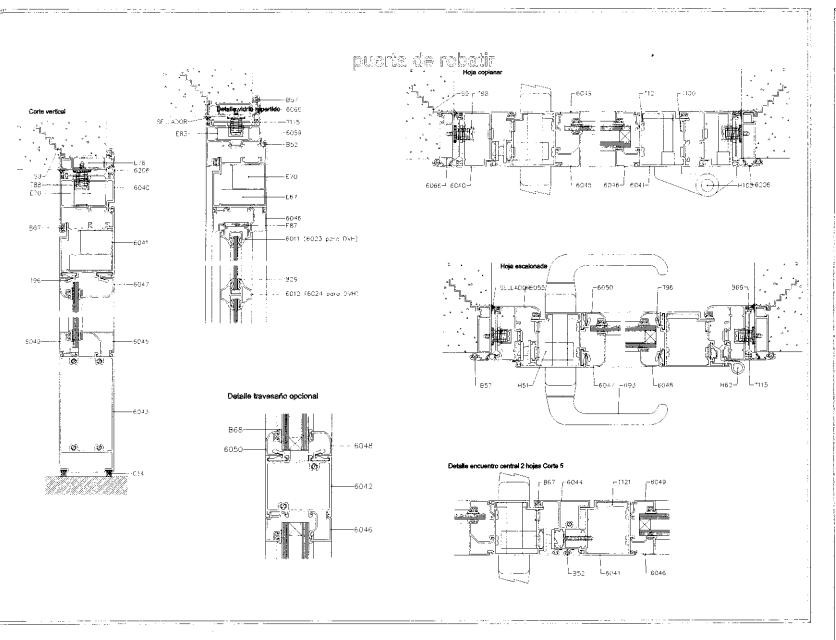
Observaciones

Juan O'Gorman

M. en Arq. Enrique Senabria Atliar Arq. Hugo Rivera Castilio Arq. Cesar Mora Velazzo

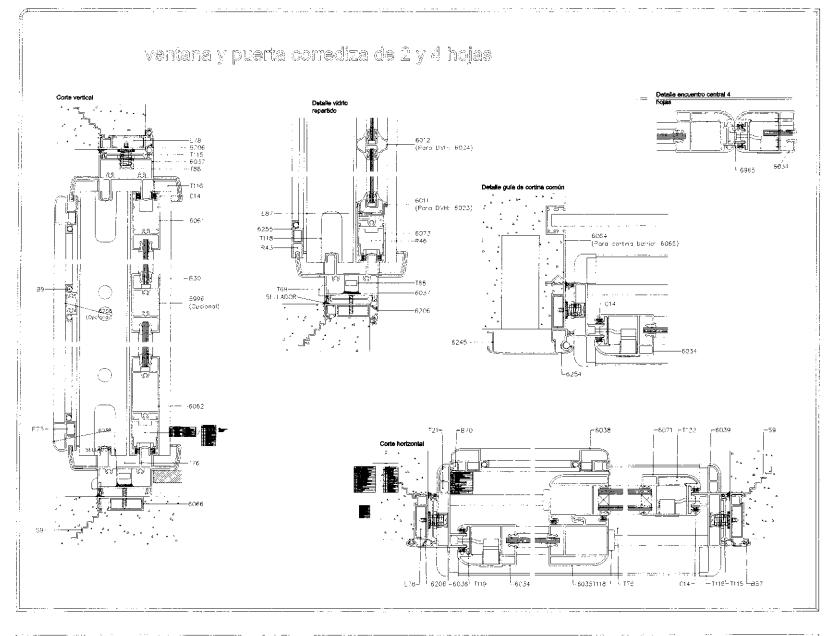
Enrique Lefort Muñoz

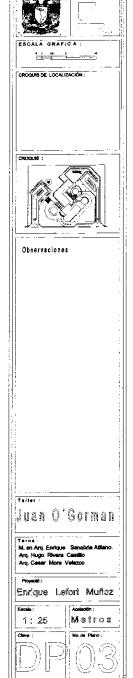
M. etros



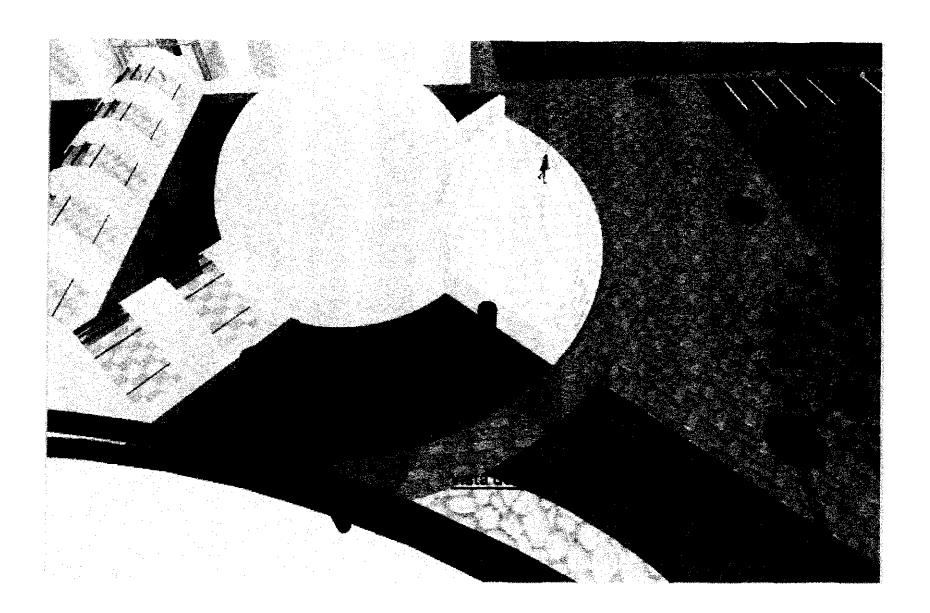


CENTRO NACIONAL DE INVESTIGACIÓN Y DEUSÓN ASTRONOMICA U DE INC.
DETALLES GENERALES PUERTAS Facultad do Arquitocolura









PROYECTO DEL TELESCOPIO ÓPTICO-INFRARROJO MEXICANO DE NUEVA TECNOLOGÍA (TIM)

Los criterios científicos para el diseño de este telescopio son una capacidad colector de luz de 3.00m de diámetro en su óptica primaria, una calidad de imagen de 0.25 segundos de arco y optimización del telescopio para poder observar en el infrarrojo.

El Telescopio Óptico-Infrarrojo Mexicano (TIM) constara de una montura acimutal de construcción tubular y rodamientos hidrostáticos; un espejo primario f/1.5 segmentado de 19 elementos suspendidos en una celda activa; un único espejo secundario f/15; una platina con 6 instrumentos intercambiables para observación en foco Cassegrain; un rotador de campo, guiador y sensor de frente de onda integrados en una unidad:

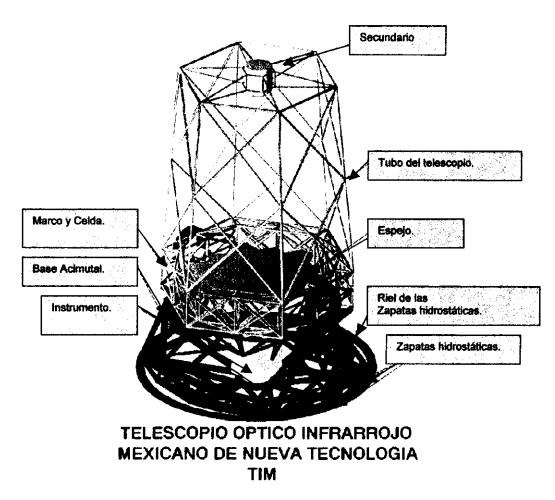
El edificio permitirá la exposición directa del telescopio a la intemperie, permitiendo una termalización eficaz a la vez que una protección adecuada contra vientos y humedad.

La estructura tubular tendrá un peso reducido (80 toneladas) a la vez que una gran rigidez (frecuencias de oscilación propias mayores que 12 hertz).

El telescopio rotara alrededor del eje acimutal mediante dos motores de torca acoplados por fricción mediante una precarga. La posición y velocidad del telescopio sé rectroalimentaran al servomecanismo de control mediante codificadores ópticos.

CARACTERÍSTICAS DEL TELESCOPIO.

Las monturas de los telescopios sirven básicamente para soportar la óptica y realizar los movimientos necesarios para encontrar y seguir el objeto a ser observado en el espacio. El Telescopio Óptico-Infrarrojo Mexicano de Nueva Tecnología (TIM), constara de una montura de construcción tubular y rodamientos hidrostáticos.



BASE ACIMUTAL TIPO YUGO CERRADO

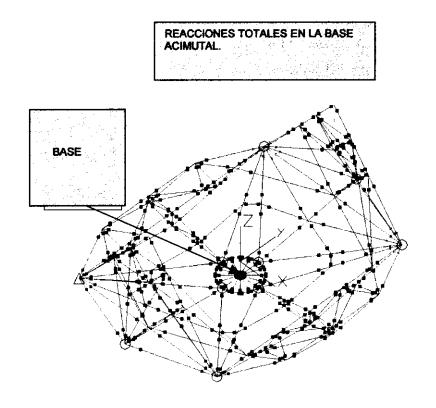
El diseño de la estructura de la base acimutal tiene que ser optimizado de tal forma que la transferencia del peso del tubo del telescopio desde los baleros de altitud y el peso de la estructura misma de la base acimutal hacia las zapatas hidrostática sea lo más homogéneas posible. Además la rigidez de la estructura es importante y se tiene que maximizar, pero no a costa de un peso excesivo de la estructura.

Esta estructura es la que soporta al tubo del telescopio, además de la celda, y los espejos primario y secundario e instrumento. Consiste en dos trípodes reforzados, los cuales están unidos en ambos extremos inferiores y dan el movimiento en acimut al telescopio. En cada uno de los 3 vértices de la base de los trípodes se localizara una zapata hidrostática y que se desplazará sobre la pista acimutal.



LAS REACCIONES

Las reacciones más relevantes se localizan en los nodos donde se encuentran las cargas que presenta el peso del tubo del telescopio y en los nodos donde se localizan las zapatas hidrostáticas. Siendo las mismas reacciones de 35,000 Kg que se presentan en los puntos más altos de los trípodes. Pero las reacciones más importantes que aparecen son las que se presentan en los puntos donde se localizan las zapatas hidrostáticas.



OBSERVATORIO.

Es el elemento mas importante del conjunto, puesto que en el se desarrollan las actividades de observación y obtención de información en Astronomía.

Las observaciones astronómicas que se llevaran a cabo en este conjunto, serán de los siguientes tipos:

a) Proyección por pantalla:

Es la manera mas directa de usar la imagen que proviene del telescopio, mediante la instauración de una pantalla en el foco de imagen, este método, sin embargo no provee un registro permanente del evento a observar.

b) Fotografía Telescópica:

En este caso la pantalla es reemplazada por una placa fotográfica, que permite la obtención de registros permanentes de los eventos. De esta manera el telescopio completo se convierte en una cámara fotográfica integra, donde su objetivo primario funciona como captador de luz, permitiendo la impresión de objetos de débil luminosidad en la placa.

c) Inspección visual con ocular.

Permite la observación de la imagen del telescopio mediante un dispositivo óptico que actúa como amplificador, el ocular, de gran calidad, con una amplificación integramente dependiente de las características ópticas del sistema. Este tipo de inspección es él mas utilizado, junto con el fotográfico.

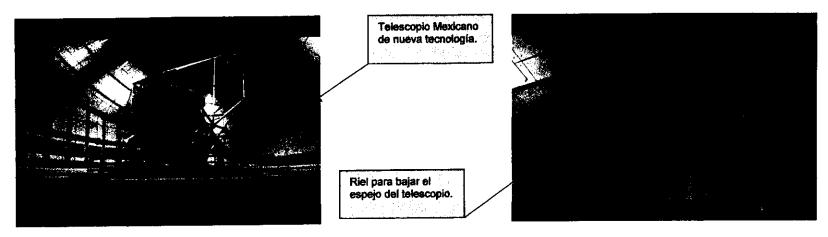
d) Medición de una imagen fotoeléctricamente.

Consiste en lo que se denomina fotometría, la medición exacta de la cantidad de luz emitida por un objeto celeste, generalmente estrellas, considerando variaciones en periodos cortos.

Estas mediciones se efectúan por medio de un instrumento amplificador de señales eléctricas, el fotomultiplicador, señales que son representativas de la cantidad de luz emitida en determinado momento.

e) Electroscopia.

Ocupa un lugar importante en el trabajo de los observatorios profesionales y semiprofesionales. La espectroscopia esta basada en el fenómeno de dispersión de la luz visible en sus elementos constitutivos, dispersión que generalmente se logra de prismas de alta calidad o de rejillas de dispersión graduables. Para efectos de este trabajo se utiliza un espectrógrafo, instrumento que permite el análisis de la luz en sus diferentes longitudes de onda, y que hace posible la fotografía de los espectros deseados o de una parte de ellos. Es por este medio que se obtienen grandes conocimientos sobre el objet0o de estudio, por ejemplo, su composición, temperatura, desindad, velocidad de rotación, velocidad radial a la tierra, etc.



DESCRIPCIÓN GENERAL DEL PROYECTO

Este centro esta proyectado sobre la carretera estatal de Zacango a 2640 m.s.n.m. en el Estado de México. Es un lugar privilegiado tanto por su altitud, como por los paisajes que desde el se pueden admirar, ya que la zona es un lugar de mucha vegetación.

El diseño general del conjunto se baso en el concepto de desarrollo de 3 zonas principales:

- 1. Zona de Difusión.
- 2. Zona de Investigación.
- 3. Zona de Servicios de Apoyo.

La geometría general del proyecto surge como concepto la forma predominante, el Circulo; debido a las restricciones de los programas de la torre de observación y del planetario. Así como también es la forma que reina el Universo en su totalidad. De ahí en adelante se van generando los demás elementos, para que de alguna manera integrarse entre sí, y en cierta medida al paisaje y a la topografía.

El acceso desde la parada del autobús es a través de un recorrido en cierta forma circular el cual se puede admirar el símbolo del conjunto (torre de observación) además de los jardines que enmarcan al conjunto. Ya hacia la plaza de acceso están las escalinatas que comunicaran hacia el vestíbulo del Centro Astronómico.

El acceso desde el estacionamiento publico nos encontramos un pórtico que es un elemento masivo que enmarca el acceso hacia el centro y que rompe con el esquema trazado por la forma de los demás edificios.

El acceso desde el estacionamiento personal o de investigadores es parte fundamental del proyecto ya que es la unión de las 3 zonas principales del centro como la unión del sistema solar. Esta zona alberga túneles que comunican de frente a la zona de difusión, a la izquierda la zona de investigación y a la derecha la zona de servicios de apoyo, teniendo con vista un espejo de agua que enmarca una esfera de cristal en su acceso.

El elemento que empieza de un cilindro y que termina en un rectángulo es el elevador que comunica con puentes con la torre de observación.

El edificio que alberga el Area de Difusión tiene el acceso desde el vestíbulo principal el cual en la planta baja cuenta con la sala de conferencias y en la planta alta estará la biblioteca.

Exposición de Astronomía.

Es el edificio semicircular de fachada pero por dentro es completamente circular ya que será el recorrido antes o después del acceso al planetario. El cual esta área permitirá gran flexibilidad en el diseño de los espacios y la propuesta museografica especifica de este proyecto es la de un recorrido con una secuencia lógica.

Planetario.

Un planetario es un recinto circular cerrado, cubierto por una cúpula sobre la cual se proyecta el firmamento. Por la forma de la pantalla de proyección se puede simular de una forma muy cercana a la realidad de la bóveda celeste y sus componentes, haciendo más fácil la comprensión de conceptos astronómicos.

Para la enseñanza de la astronomía es un elemento sumamente útil, ya que se puede observar una noche estrellada a cualquier hora del día y con las mejores condiciones de visibilidad; es posible acelerar movimientos y aspectos de los astros, que para apreciarlos en la realidad, serian necesarias horas, días o años. El edificio consta del auditorio circular, con capacidad para 160 personas, en cuyo centro se encuentra el proyector del planetario. Este ultimo es manejado a control remoto desde una de las orillas del auditorio. La Cámara Plena es un pasillo alrededor del planetario, en el que se puede colocar otro tipo de proyectores para diferentes efectos y controlar lo necesario sin molestar al publico.

El acceso al planetario es desde el vestíbulo principal el cual tendrá un control y una taquilla así como sus salidas de emergencia.

Torre de Observación.

La función principal de la torre de la torre de observación es de albergar los instrumentos de observación. La cubierta de la sala de observación es una cúpula giratoria de aluminio, que tiene una sección que se puede abrir al momento de observar. Se ha encontrado que la cúpula es la cubierta mas apropiada para este propósito, puesto que su forma ofrece resistencia al viento, pudiendo ser además muy ligera y fácil de girar. Para que las condiciones de observación no se vean afectadas por vibraciones generadas en otras áreas del edificio es indispensable proveer al telescopio con una cimentación y un soporte independientes, este elemento se denomina "pilar del telescopio". El acceso a los diferentes niveles será por medio de un elevador y puentes que se encuentra posterior a la torre

además adentro de la torre se encuentra una escalera que comunica a todos los niveles.

SISTEMA CONSTRUCTIVO

Edificios de conjunto y torre de observación.

La cimentación de los edificios será a base de zapatas aisladas ligadas por contratrabes en sus diferentes claros, anchos y peraltes según cálculos, las columnas serán de concreto armado con secciones de 0.40x0.80. Con una resistencia del concreto de 250 kg/cm tipo estructural.

Las losas de entrepiso y azoteas serán reticulares de concreto armado con block de cemento en sus casetones. Las trabes serán de concreto armado con una resistencia de concreto de 250 kg/cm tipo estructural. La losa de la cafetería será con el sistema de losacero con armaduras.

La cimentación de la torre de observación será a base de zapatas corridas en su circunferencia de la torre, al centro estará el pilar del telescopio de concreto armado como cimentación independiente del edificio.

Las losas de entrepiso serán reticulares de concreto armado y su cúpula será de aluminio, construida y colocada por la compañía ASH-DOME.

Todo el concreto de la cimentación y de la estructura será premezclado de 250 kg/cm tipo estructural clase 1.

INSTALACIÓN HIDRAULICA.

El municipio proporcionara el agua a través de la cual se realizara el suministro. Pasando por el medidor, el agua llega a la cisterna de almacenamiento.

Para la distribución del agua en el conjunto se utilizara un sistema hidroneumático estará funcionado con dos bombas centrifugas de 2 HP, un compresor de aire y manómetro, así como el tanque hidroneumático de dimenciones de 0.91x3.40 con capacidad para 2800 LTS, además de su elemento de calentamiento de cobre (caldera de acero negro).

RESUMEN DE UNIDADES DE CONSUMO

Área de servicios de apoyo		= 120 U.M
Área de difusión.		= 109 U.M:
Área de investigación		= 12 U.M
	TOTAL	= 241 U.M:

Gran total = 241 unidades mueble.

Consumo probable = 221 LTS/MIN.

El volumen de agua requerida para el centro es de 21 m3 diarios y 63 m3 por 3 días de almacenamiento, mas 28000 litros del sistema contra incendio. Para esto contara con una cisterna con una capacidad de 70mm3, ubicada de bajo del cuarto de máquinas y cerca al área de habitación.

Dotación de agua caliente.

Consumo por persona

Datos

Auditorio	= 85	No de personas	= 230 pers.
Dormitorios	= 24	Dotación	= 110 LTS/pers.
Cafetería	= 30	Duración carga "pico"	= 4 HRS
Administración	= 18	Demanda Max horaria	= 1/7
Observatorio	= 16	G= probable demanda máxir	ma en litros por Hora.
Planetario	= 45	T= capacidad tanque	= 1/4
Lavandería	= 12		
	Total =230 personas		

Calculo.

G= $230x 110 = 25,300 Lts \times 1/7 = 3,614.28. = 3,620 L.P.H$

La capacidad de calentamiento en L.P.H. con vapor a la presión Atmosférica es de 3,780.

La superficie de calentamiento en m2 es de 4.65

La longitud máxima del tanque es de 1.50, su altura es de 0.53, la longitud del elemento es de 1.54 y las entradas de vapor serán de 5" y la salida de 2 ½".

Las entradas de 2 ½" y más pequeñas son con tubería roscada. Diámetros más grandes son con bridas.

INSTALACIÓN SANITARIA

El sistema general de drenaje divide las aguas negras, jabonosas y pluviales.

Las aguas jabonosas y pluviales se reciclarán enviándolas a una planta de tratamiento de aguas y volviéndolas a enviar para que se conviertan en aguas negras. Esta planta de tratamiento estará funcionado por medio de bombas para su funcionamiento.

La cual tendrá componentes como la trituración, eliminación de arenillas, sedimentación primaria, filtros de escurrimientos de dos etapas, sedimentación secundaria, cloración, digestor de lodos de dos etapas y un deshidratador mecánico para los lodos digeridos.

La planta de tratamiento también servirá para el riego de los jardines.

La tubería de aguas negras en el interior, así como las bajadas de aguas pluviales serán de fierro fundido hasta conectarse con registros, fuera del edificio será tubería cemento.

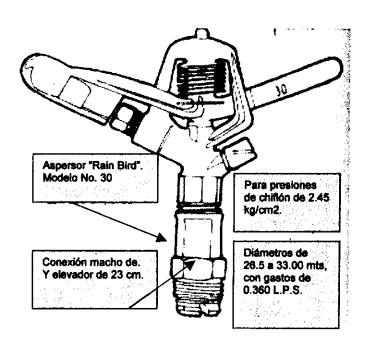
Las azoteas planas están resueltas con pendientes del 2% hacia las bajadas, cada bajada recibirá el agua de un área máxima de 100 m2.

SISTEMA PARA RIEGO.

El sistema para riego será con aspersores "Rain Bird" modelo No 30 con dos chiflones y con un alcance de 28 mts de diámetro, algunos giraran medio circulo o dependiendo el área que sé ira a regar, y tendrán una presión de 2.81 kg/cm2, así como un gasto de 0.443 litros por segundo.

Las tuberías serán galvanizadas y los diámetros varían de acuerdo al numero de aspersores que contenga.

El agua será enviada desde la planta de tratamiento la cual tendrá buena presión para poder regar satisfactoriamente.



SISTEMA CONTRA INCENDIO

Esta instalación tendrá sistemas de rociadores para su correcto funcionamiento, estarán esparcidos en los diferentes lugares del centro astronómico, en los cuales serán de clase "c" de incendio en materias y equipo eléctrico en el que se usara extintores no conductor de electricidad.

Será para hidrantes grandes con manguera de 2 ½ de diámetro y un largo máximo de 30 mts, el diámetro de la tubería será de 4", tendrá una presión de 3.50 k/cm2 y el gasto será 1300 L.P.M. su longitud de chorro será de 3.00 mts.

Las áreas que tendrán este sistema serán:

- Área de administración
- •Sala de conferencias
- Cafetería
- •Tienda
- Dormitorios
- •Algunas áreas de la torre de observación

Otras áreas tendrán el sistema del gas INERGEN, como son:

Planetario.

Biblioteca.

Algunas áreas de la torre de observación.

Sala de Exposición.

Este sistema consiste en el llamado gas espuma que estará controlado desde el cuarto de maquinas, y ahí estarán alojados los instrumentos que controlaran los rociadores de gas espuma.

Este gas espuma no daña la salud de los habitantes del centro.

Los rociadores estarán dispersos en las áreas que tendrán este sistema. Los rociadores tendrán la presión necesaria para esparcir el gas espuma.

CRITERIO DE ILUMINACIÓN

Iluminación exterior.

Por el carácter del proyecto, la iluminación exterior del conjunto será a base de lamparas de guía de piso, únicamente para marcar los recorridos. Debido a que la luz interfiere con la observación, no se iluminaran fachadas ni se pondrán postes de luz.

Iluminación interior.

El diseño de iluminación interior esta dado por el uso especifico de cada espacio.

La iluminación del museo será a base de rieles energizados para conectar en cualquier punto deseado, lámparas de halógeno de luz concentrada o difusa según se requiera. Los rieles permiten gran flexibilidad puesto que se pueden mover, quitar o aumentar focos para lograr diferentes efectos de iluminación en las diferentes zonas de exposición. Dentro del planetario se colocaran lámparas de luz incandescente en la base de la bóveda, las cuales estarán controladas por medio de dimmers para poder graduar la intensidad de luz.

En el auditorio se utilizaran lámparas de luz incandescente que se controlaran desde la cabina de proyecciones.

El diseño de iluminación de las torres de observación y del edificio de servicios de apoyo corresponde al uso especifico de cada zona. Se intenta uniformizar el criterio, para permitir cierta flexibilidad de espacios.

Para evitar que la iluminación de los distintos locales interfiera con la observación, será necesario dotar a todas las ventanas del conjunto, de cortinas aluminizadas que impidan la salida de luz durante las noches.

FINANCIAMIENTO.

El proyecto será financiado por la Sociedad Astronómica de México y por el gobierno del Estado de México. Así como el telescopio de este centro será donado por la Sociedad Astronómica de los Estados Unidos.

Costo de m2 de construcción en el Estado de México \$13, 500.00 en base al Arancel del Estado de México. 3918 m2 construidos x \$13,500.00 = \$52,893,000.00

TOTAL APROXIMADO		\$52,893,000.00
INSTALACIONES	15 %	\$ 7,933,950.00
ACABADOS	15 %	\$ 7,933,950.00
ALBAÑILERIA	25 %	\$13,223,250.00
ESTRUCTURA	20 %	\$10,578,600.00
CIMENTACIÓN	20 %	\$10,578,600.00
PRELIMINARES	5 %	\$ 2,644,650.00

Los porcentajes son aproximados ya que de los precios unitarios y presupuesto de obra, se generaron las diferentes partidas y los programas de obra.

BIBLIOGRAFÍA

AVENI, Anthony F., et.al. Astronomía en la América Antigua. Siglo XXI Editores S.A. México, 1980.

FIERRO, Julieta. "Tercer milenio" El Universo. Consejo Nacional para la Cultura y las Artes, 1997.

ENCICLOPEDIA DE MÉXICO. "México; Estado de". Enciclopedia de México S.A. México, 1977.

ENCYCLOPEDIA BRITANNICA. "The Anastasia", "astronomy", "Stonehenge". Enciclopedia Británica, 1976.

HISTORIA DE MEXICO. Tomos 2 a 5. Salvat Mexicana de Editores S.A., de C.V., México. 1978.

HISTORIA DEL ARTE. Tomo 1. Salvat mexicana de Editores S.A, de C.V., México. 1978.

SAGAN; Carl. Cosmos. Random House. New York. 1983.}

SODI M., Demetrio. Las Grandes Culturas de Mesoamerica. Paronama Editorial. México, 1990

INEGI. Anuario Estadístico del Estado de México. 1997

SOLANES; M:C "El Mundo Maya". Revista México Desconocido. Guía no 7. México. 1992.

SOCIEDAD ASTRONÓMICA DE MÉXICO A.C. "Universo" nueva Epoca. 1997.

MINERA, Orlandi. "Universo". Antares Ciencia Y ediciones S.A. Barcelona, España. 1998.

SPRAJC, Ivan. "El Satunsay de Oxkintok: Observatorio Astronómico. México. 1989.