PRÁCTICA 11

RADIACIÓN TÉRMICA

OBJETIVO

Determinación del flujo de radiación procedente de superficies diferentes y estimación de sus emisividades. Verificación del efecto invernadero (radiación transmitida por un vidrio). Comprobación de la ley de Stefan-Boltzmann.

MATERIAL NECESARIO

- Sensor de radiación
- Lámpara de Stefan-Boltzmann
- Cubo de Leslie
- Pantalla opaca
- Lámina de vidrio

- Amperímetro
- Óhmetro
- Fuente de alimentación
- Cables de conexiones

INTRODUCCIÓN TEÓRICA

La superficie de un cuerpo emite energía de naturaleza electromagnética. Esto sucede tanto si se encuentra o no en equilibrio termodinámico. Denominamos intensidad radiante J a la energía emitida por unidad de superficie y de tiempo. Su valor depende de la temperatura T y de una variable, característica de cada superficie, que recibe el nombre de emisividad ε, cumpliéndose

$$J = \varepsilon \sigma T^4 \tag{1}$$

donde σ es la constante de Stefan-Boltzmann (σ = 5,67 10^{-8} W m⁻² K⁻⁴). La emisividad de una superficie de un cuerpo varía según sea de su naturaleza química, textura, etc. El valor máximo de la emisividad es 1; un objeto que tiene este valor de emisividad recibe el nombre de cuerpo negro. Aparte de esta energía radiante, que denominamos radiación térmica, el cuerpo puede emitir otras radiaciones de caracter electromagnético (rayos X, γ , emisoras de radio, TV, etc).

A temperaturas ordinarias (por debajo de unos 600 °C), la radiación térmica emitida por un cuerpo negro no es visible porque la energía se concentra en la región infrarroja del espectro electromagnético. Al irse calentando el cuerpo la concentración de la energía se desplaza hacia longitudes de ondas más cortas. Entre 600 y 700 °C, aparece ya suficiente cantidad de energía en el espectro visible como para que el cuerpo brille con un color rojo oscuro. A temperaturas aún más elevadas, se hace rojo brillante, e incluso "rojo blanco" (como el filamento de la lámpara).

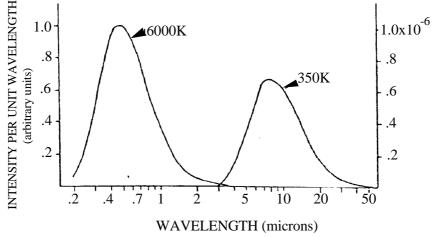


Figura 1. Distribución espectral de la radiación de un cuerpo negro a 6000 K y 350 K.

PROCEDIMIENTO EXPERIMENTAL

Descripción del material

El sensor de radiación

Este sensor mide la intensidad de la radiación térmica que incide sobre su abertura (Figura 2). Esta radiación incidente depende de la que emiten los cuerpos enfrentados al sensor. El elemento sensible es una termopila miniatura que genera una tensión de salida que es proporcional a la intensidad de la radiación. La respuesta espectral comprende desde 0,5 a 40 µm y tiene una tensión de salida comprendida entre 1 mV y unos 100 mV, de modo que un buen milivoltímetro digital es adecuado para la realización de las medidas. Un anillo, desplazable a lo largo del cuerpo del sensor, actúa como obturador de la ventana del aparato. Durante los experimentos dicha ventana permanecerá cerrada mientras no se estén realizando medidas. Esto reduce las variaciones de temperatura en la unión de referencia de la termopila que pueden causar cierta deriva de la respuesta del sensor.

Abrir y cerrar el obturador puede modificar la posición del sensor. En las experiencias en las que la posición del sensor sea crítica, conviene utilizar una delgada pantalla de material aislante que se interpone, mientras no se está midiendo, entre el foco de radiación y el sensor.

El cubo de Leslie

Se trata de un cubo hueco, de paredes de aluminio cuyas caras exteriores tienen los siguientes tratamientos: metal pulido, metal mate, pintura blanca y pintura negra (Figura 3). Como foco de calor se utiliza una bombilla de 100 W situada en su interior. La temperatura del cubo se mide mediante un termistor embebido en uno de sus vértices (ver tabla 1 para pasar de resistencias a temperaturas). El cubo dispone de interruptor de encendido y de un regulador de la potencia de calefacción que llamamos selector.

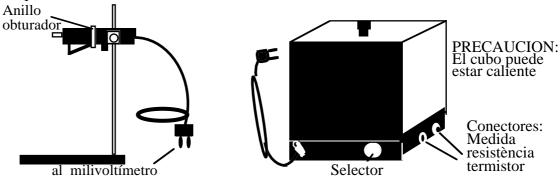


Figura 2. Sensor de radiación

Figura 3. Cubo de Leslie

La fuente de alimentación

Se trata de una fuente de baja tensión AC/DC, con dos salidas: una en corriente continua (DC) con regulación en tensión (de 0 a 21V) o en intensidad (de 0 a 8 A), y otra en corriente alterna (AC) con incrementos de tensión de 2 V, entre 0 y 24 V. La fuente dispone de un interruptor general, de un botón de ajuste de la tensión de salida en AC, otros dos botones de ajuste de las salidas (de tensión e intensidad) en DC, un aparato analógico de medida de la tensión o la intensidad y un selector del mismo. Utilizaremos la salida en AC.

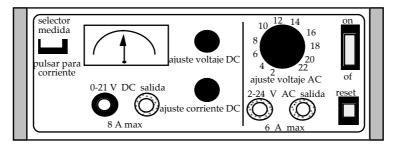


Figura 4. Fuente de alimentación

La lámpara de Stefan-Boltzmann

Es una fuente de radiación visible que puede alcanzar temperaturas elevadas (hasta unos 3000 °C). La tensión aplicada, procedente de la fuente de alimentación, no debe exceder los 12 V (se utilizará la salida en corriente alterna). La temperatura del filamento se calcula utilizando la tabla 2, que relaciona la resistencia relativa R/R_0 con la temperatura. R_0 es la resistencia a temperatura ambiente.

Medida de la emisividad de las superficies del cubo de Leslie.

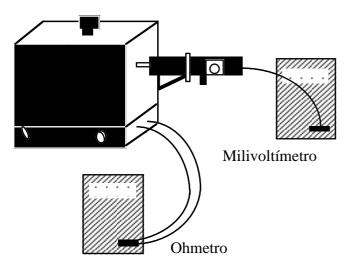


Figura 5. Dispositivo experimental

Sabemos que la relación entre las intensidades radiantes de dos cuerpos que se encuentran a la misma temperatura, J_i/J_k , se identifica con la relación de sus emisividades, ϵ_i/ϵ_k . En este apartado vamos a calcular los valores de la emisividad de las caras del cubo de Leslie ($i=Blanco,\ Al.\ pulido,\ Al.\ mate)$ admitiendo que la de la cara negra vale uno, i.e. $\epsilon_{negro}=1$.

Se procede a calentar el cubo de Leslie con el selector de potencia al máximo y cuando el óhmetro indica unos $20,0~k\Omega$ mediremos la intensidad radiante de las cuatro paredes del cubo (Figura 5). Durante las cuatro medidas la temperatura del cubo ha de permanecer inalterada, por lo que variaremos el

selector de la calefacción de modo que en el momento de la medida el óhmetro marque $20,0~\mathrm{k}\Omega$. El sensor se ha de situar con sus pivotes en contacto con la superficie del cubo.

Medida de la radiación transmitida a través de un vidrio

Al incidir la energía radiante J sobre un material transparente sólo una parte se transmite, J_t . La relación J_t/J depende de la longitud de onda de la radiación incidente. Vamos a observar este efecto al comparar los valores de dicho cociente con dos fuentes de energía radiante: 1) Cubo de Leslie; 2) Filamento incandescente de una lámpara.

Mantendremos el cubo de Leslie a una temperatura constante (por ejemplo la que corresponde a $20.0~k\Omega$ en la resistencia del termistor). Situamos el sensor a unos 5 cm de la cara negra del cubo y medimos J. A continuación interpondremos la placa de vidrio y mediremos J_t . Con la lámpara con el filamento incandescente se han de realizar similares medidas (se ha de procurar no variar la alimentación de la lámpara para asegurar constancia en la temperatura del filamento).

Ley de Stefan-Boltzmann

En este apartado vamos a estudiar la variación de la intensidad de radiación de un cuerpo con la temperatura. Tomamos como fuente de energía radiante el filamento de la lámpara y admitimos ϵ =1. El sensor y la lámpara los situaremos tal como muestra la figura 6, cuidando que en todo el proceso no varíen su posición, ni su orientación. Entre medida y medida hemos de colocar entre ambos la pantalla opaca, con la cara reflectora mirando a la lámpara. Para efectuar cada medida retiraremos la pantalla unos instantes, el mínimo tiempo que se necesite, para evitar que el sensor se caliente por encima de la temperatura ambiente. Conectaremos la fuente de alimentación variando la tensión de salida para obtener unos cinco valores entre 2 y 10 V (valores que indique el voltímetro conectado a la lámpara). A cada valor de la tensión

(medida en el voltímetro), se mide la intensidad I y la indicación del sensor J. Se calcula la resistencia R del filamento, la resistencia relativa R/R_0 y finalmente la temperatura del filamento T, usando la tabla 2. El valor de la resistencia del filamento R_0 a la temperatura ambiente se ha medido con un puente de Wheatstone de precisión y los resultados se indican en la base de la lámpara.

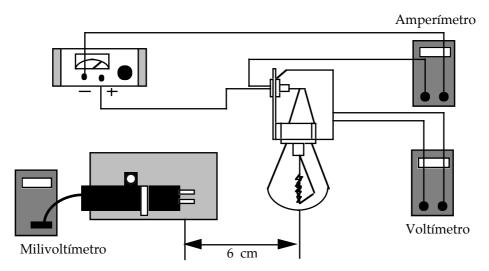


Figura 6. Dispositivo experimental.

PRESENTACIÓN DE RESULTADOS

- a) Tabla de emisividades de las distintas caras del cubo de Leslie, indicando la temperatura a la que se han realizado las medidas.
- b) Relaciones de radiación transmitida por el vidrio (% del total) para bajas y altas temperaturas. Comentarios sobre el efecto invernadero.
- c) Comprueba la ley de Stefan-Boltzmann verificando, en una gráfica (ajuste lineal), la proporcionalidad entre la intensidad de la radiación J (en ordenadas) y T^4 (en abcisas).

Tabla 1. Equivalencias resistencia-temperatura para el cubo de Leslie.

R (Ω)	t (°C)	R (Ω)	t (°C)	R (Ω)	t (°C)	R (Ω)	t (°C)	R (Ω)	t (°C)	R (Ω)	t (°C)
207850	10	66356	34	24415	58	10110	82	4615.1	106	2281.0	130
197560	11	63480	35	23483	59	9767.2	83	4475.0	107	2218.3	131
187840	12	60743	36	22590	60	9437.7	84	4339.7	108	2157.6	132
178650	13	58138	37	21736	61	9120.8	85	4209.1	109	2098.7	133
169950	14	55658	38	20919	62	8816.0	86	4082.9	110	2041.7	134
161730	15	53297	39	20136	63	8522.7	87	3961.1	111	1986.4	135
153950	16	51048	40	19386	64	8240.6	88	3843.4	112	1932.8	136
146580	17	48905	41	18668	65	7969.1	89	3729.7	113	1880.9	137
139610	18	46863	42	17980	66	7707.7	90	3619.8	114	1830.5	138
133000	19	44917	43	17321	67	7456.2	91	3513.6	115	1781.7	139
126740	20	43062	44	16689	68	7214.0	92	3411.0	116	1734.3	140
120810	21	41292	45	16083	69	6980.6	93	3311.8	117	1688.4	141
115190	22	39605	46	15502	70	6755.9	94	3215.8	118	1643.9	142
109850	23	37995	47	14945	71	6539.4	95	3123.0	119	1600.6	143
104800	24	36458	48	14410	72	6330.8	96	3033.3	120	1558.7	144
100000	25	34991	49	13897	73	6129.8	97	2946.5	121	1518.0	145
95447	26	33591	50	13405	74	5936.1	98	2862.5	122	1478.6	146
91126	27	32253	51	12932	75	5749.3	99	2781.3	123	1440.2	147
87022	28	30976	52	12479	76	5569.3	100	2702.7	124	1403.0	148
83124	29	29756	53	12043	77	5395.6	101	2626.6	125	1366.9	149
79422	30	28590	54	11625	78	5228.1	102	2553.0	126	1331.9	150
75903	31	27475	55	11223	79	5066.6	103	2481.7	127		
72560	32	26409	56	10837	80	4910.7	104	2412.6	128		
69380	33	25390	57	10467	81	4760.3	105	2345.8	129		

Tabla 2. Temperatura en función de R/R₀ para la lámpara de Stefan-Boltzmann.

R/R ₀	T (K)	R/R ₀	T (K)	R/R ₀	T(K)	R/R ₀	T (K)
1,0	300	5,48	1200	10,63	2100	16,29	3000
1,43	400	6,03	1300	11,24	2200	16,95	3100
1,87	500	6,58	1400	11,84	2300	17,62	3200
2,34	600	7,14	1500	12,46	2400	18,28	3300
2,85	700	7,71	1600	13,08	2500	18,97	3400
3,36	800	8,28	1700	13,72	2600	19,66	3500
3,88	900	8,86	1800	14,34	2700	26,35	3600
4,41	1000	9,44	1900	14,99	2800		
4,95	1100	10,03	2000	15,63	2900		

OBJETIVOS

1. Determinações del Phijo de valiações procedente de superficies y estimações de sus emisividades

2. Verificações del ejecto invermedero (radiações transmitida per um vidrão)

3. Comprésentes de la ley de Ste Jan-Boltomann

PROCEDIMIENTO

la primera parte de la práctica se llevará a cala mediante la utilización

del cuisa de Les lie y el sensor de malíación.

El cuba de les lie en un cala huera con un face de alor en su interior (6sus):lla)

cayas coras letrales son de metal publido ma te pintura blanca y inegra. El sensor

de radiación se encarga de cuantificar la intensidad de la radiación termica que

incide sobre sen adertura.

As pues da practice consistiró en medir la enisividad de los contro como latrades del cubo de festie a una determinada temporatura Esto se sansigue enformada de sensor ele radioció a cada una de les caras avando se alcance el equilibrio térmico Para conocar la temperatura del interior del cubo ha de usarse un medidor de resistancias del aircuito interior.

Posteriormente medirenios la radiociós transmitida a través de un vidro.

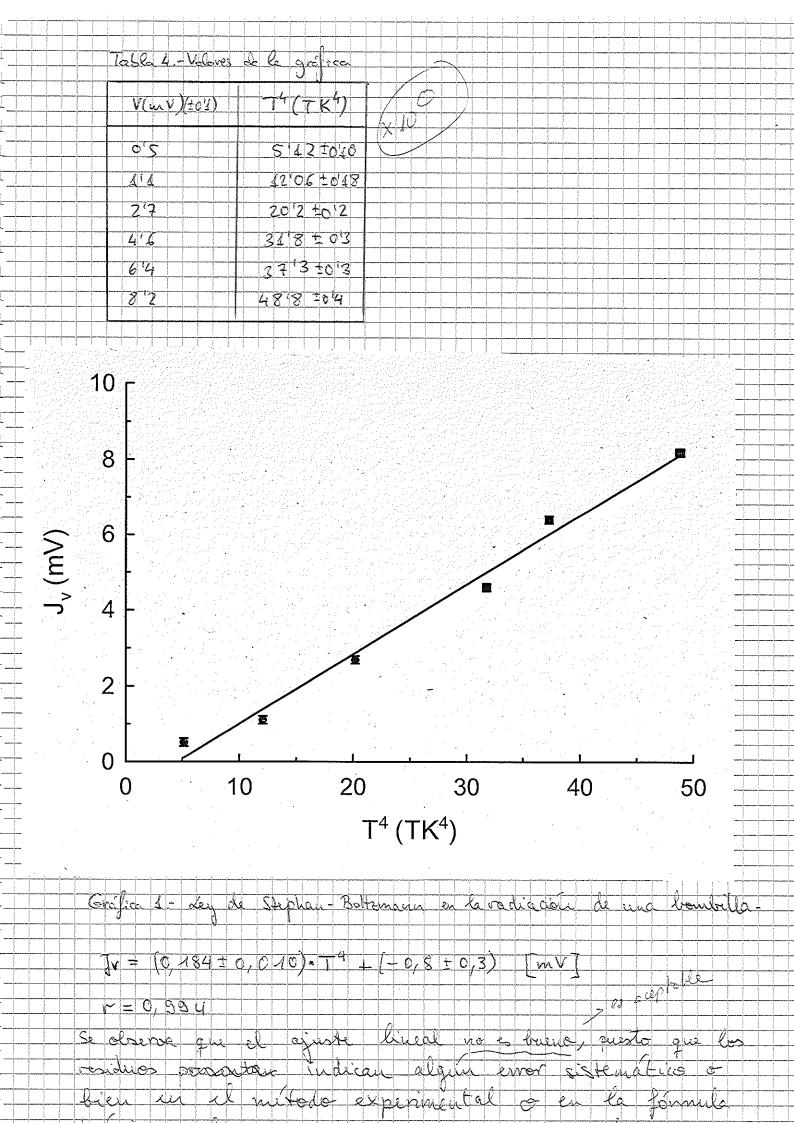
Por esto compararemos la vadación transmitida por la com nom del corto por y sin el vidro. Adenció tambie, realizaremos el mismo procedimiento pora una sombilla encendida.

EVE illieur prote estudionemes le veriacés de juteusidad de valiaciós
de un cuerpo con le temponetura Este cuerpo será la sendi la a la que le
pedreno incolner el valtaje Para sa ser la temponetura de la propa sontila
simplemente calcularamos la veristracia de su circuito

MEDIDAS 1 - Medida (de le zurisitidad dal cuba de Loilie Resistencia (KD) eunitividad E 0211=0605 62193 120 19 0 83 4'008 ± 0'007 20134 3196 62 74 Blauce 0747 = 61005 Pilido 20/46 0 44 62'59 Neciro 20/69 3193 62127 (8) Sala mayor que el cuerpo regro, pero dentro del error. El que este partado de blayco no indica que ya no sea negro para la vadia ción. Taken 2 - Medials 2 de la emisimal del culo de destio TOCO CLUSIVIDIA É Voltaje (unV) Resistencia (iKO) Mate 6293 0'216+0'00S 0,82 20'S 3 76 62174 0 957 = 0 007 Pulido 024 62'59 0'061+ 0005 391 20'6 62'29 Estos valores han sido tourados anaudo la resistencia ora aproximademente 20 KSPA partir de la resistencia de cada momento del arcuito benes podido colcular la tomporatura del interior interpolando en tallas. Exactamente en le talla de équivalencias resistencia-temperatura para el cusa de destre El voltaje (mv) es la contidad de vodioción termica de vegistrada por el sensor de radición hardo se enfocaba en cada una de las caras. Para el calcula de cunicividad le la foundo que la supericia del duta pintada de negra es la maisina y tele tiene un valor ignal a la unidad Así que al dividir cada valtaje entre al del rega se difiene la comisividad de ceda covo Tabla Z-Medida le la rodiación transmitida a través de un vidrio Temporatural Resistation (RR) Voltaje (mV) Cociente de tracursion Malo Cvistal 21737008 Sin 20'2±0,7 62'9±07 1115077 % 0 632002 Con G'+7±0'02 Sin 74 ± 2 %

Z+07-4-11-2

1 2 6	rresponde a la bombila (que tembres es ce crayo negro!)	
End	los des casos (con a sin costal) el susor de radiación ya artado	
to co co de	o a la inistre distancia del foco la diferencia constite	
piecisa		
	decent como al introdució el cristal en unto le contidad de	
	sin de registrada es avenoir el cocente de C	Ţ.
	Coistal y sin éste	
Tabla 3- La	ey de Stefan-Baltzmann R=0131±0101Ω	
V(V)	Juliur) I (A) R(D) R/Ro T(K)	
7,066	0'52 0'9 2'22±0'11 7'16 + 0'06 (504-7	
4'005	4'44 2'8620'07 9'2320'04 (863 7	
6'000	2'7 18 3'33 = 0'06 10'75 = 0'04 2420 = 6	
9,663	4'6 2'1 3'81 = 0.05 12'30±0.03 2374±6 6'4 2'5 4'00 = 0'04 12'90±0.03 2471±5	Table of the second
41 278	32 26 434 2004 13 99 2003 264 3 25	
		1 1
	le realización de este table hanos medido & emisividad dela bansilo.	
(5.)	para vellajes cada vez més arententes de levena que vema una elbra	
(Jv) p	para vollajes cada vez més arecientes de forma que vemo una obra del annento de voltaje y emisividad	
(Jv) p	para voltajes cada vez más precientes de forma que vems una clara del anmento de voltaje y emisividad	
(Jv) p	para vollajes cada vez unis arecientes de forma que vemo una obra del anmento de voltaje y emisividad ecovalanos la ley de Boltzmann J = E T T4, T = S 67-10 W m K = cte de Boltzmann	
(Jv) p	para voltajes cada vez más arecientes de forma que vemo una clara del anmento de voltaje y emisividad econtamos la loy de Boltzmann J = E T T4, G = S 67:10 W W K = cte de Boltzmann emisividad esta directamente relacionale con la foin y Etimpontova.	
(Jv) p nde ciós Si re Para	para voltajes cada vez más arecientes de forma que vemo una clara del anmento de voltaje y emisividad ecordamos la loy de Boltzmann J = E T T + (I = S 67·10 W W K = cte de Boltzmann emisividad este directorente relacionale con la foin y le temporatura calcular la temporatura homas interpulado en la falla de temporatura	
(Jv) p nde ción Sinte Parci en Junci	cara voltajes cada vez més accientes de forma que vemos una clara del anmento de voltaje y emisividad ecordamos la ley de Boltzmann J = E T 74 , T = S 6 7:10 W w K = cte de Boltzmann emisividad esta directamente relacionale con la fain y le temporativa calcular la temporatura heures interpulado en la falla de Temporatura i en de R/Ro para la lámpo na de Stefan - Boltzmann;	
(Jv) p nde ción Si re Para en Juna:	para vallajes cada vez más precientes de favora que vemos una clara del commento de valgaje y emisividad ecovalamas la lay de Baltzmann J=E J 74, J=S 67.10 Wwi K = cte de Baltzmann emisividad esta directamente relacionale con la fain y le temporatura calcular la temperatura hemas interpolado en la falla de Temperatura en de R/Ro para la lángo na de Steflan-Baltzmann.	
(Jv) p nde ción Sino Para en Juna: Cos	para vallejas cada va més erecientes de farma que vemo una clara del anmento de voltaje y emisiridad ecerdamas la ley de Baltemaina J=ETT4 , T=567.10 W m K = cte de Bolteman in curisi vidad esta directamente relacionale con la fain y & temporatura calcular la temperatura hanas interpulado en la falla de Temporatura ien de R/Ro para la lámpa m de Stefan-Boltemann, con tre Jutt) cumpliando una velación lineal pademas ginter valores a una recta. Para sacar la cte de Biltemann distanament	
(Jv) p nde ción Si re Para en Junai Cos entos	para vallajes cada vez más precientes de favora que vemos una clara del commento de valgaje y emisividad ecovalamas la lay de Baltzmann J=E J 74, J=S 67.10 Wwi K = cte de Baltzmann emisividad esta directamente relacionale con la fain y le temporatura calcular la temperatura hemas interpolado en la falla de Temperatura en de R/Ro para la lángo na de Steflan-Baltzmann.	
(Jv) p nde ción Si re Para en Junai Cos entos	para veltajes cada vez más accientes de forma que vemos una clara del animento do vatraje y emisividad eccidamos la lay de Boltzmann J=ET74 J=S67·10 Wm K= che Boltzmann cunisimidad esta directamente velacionade con la fain y Extrepontava calcular la temperatura homos interpolado en la falla de Tompova tura ien de R/R para la lámpona de Sefa y-Boltzmann. una T=Jv(T4) cumplitudo una velación lineal podemos ginster valores a una recta, para se car la de de Blizmann distribuidos la velación entre el voltage medado en el sensor	
(Jv) p nde ción Si re Para en Junai Cos entos	para veltajes cada vez más accientes de forma que vemos una clara del animento do vatraje y emisividad eccidamos la lay de Boltzmann J=ET74 J=S67·10 Wm K= che Boltzmann cunisimidad esta directamente velacionade con la fain y Extrepontava calcular la temperatura homos interpolado en la falla de Tompova tura ien de R/R para la lámpona de Sefa y-Boltzmann. una T=Jv(T4) cumplitudo una velación lineal podemos ginster valores a una recta, para se car la de de Blizmann distribuidos la velación entre el voltage medado en el sensor	
(Jv) p nde ción Si re Para en Junai Cos entos	para veltajes cada vez más accientes de forma que vemos una clara del animento do vatraje y emisividad eccidamos la lay de Boltzmann J=ET74 J=S67·10 Wm K= che Boltzmann cunisimidad esta directamente velacionade con la fain y Extrepontava calcular la temperatura homos interpolado en la falla de Tompova tura ien de R/R para la lámpona de Sefa y-Boltzmann. una T=Jv(T4) cumplitudo una velación lineal podemos ginster valores a una recta, para se car la de de Blizmann distribuidos la velación entre el voltage medado en el sensor	



En esta proctica hemos alcantados los elejetrios de celantes las emisisdades de la distintar caso del culo de extre as como la transmisión de la vadiación del culto y de ma l'ombilla al interpener un evistal. ademas ce la verificato la loy de Sitiphan - Boltzmain En general, cabé distaçar las lautaciones exporment tales des multimetes empleades escilaben considerable munte entre valores muy dispares y esa complicado deción exempo medir. Ademas, la regulación de la portencia al califactor del abo no era saicala, con lo que la resistencia variaba ligeramente al medir cada deva (dificil mantene Temperadera constante). Estas soriaciones han cido la cause probabling de mustres errores sistematicos en los resultados, así como de la falta de grecesion en 105 Oto even is haber considerado la cara inegra del cult como cuespo negro (lo es para la vadiación ocsible)
pora la vadía ción infravoja (no visible) Por ello,
no se distingué apenas entre cara blance y negra Dienes, considerar que E=1 es ma aproxime aou que perede des les les que le care repre de se acerpo les que le blance tembres to as En cuantes a la absorción del cristal, se diserva que es para la visible, donde para una gran parte de luz Cotras radio sienes de la localilla la visibles si alter ben mes). Este comportamento se observe lu el fenomens del éfeits invenaders en la rierra y calienta la Tierra. Al estar mas fra esta emite en su totalidad por la atmosfera, con la gru la energia que da almacenada en el ambreve las Finalmente la ley de Stephan se ha venjicado, amque el ajuste no ha sido muy bruno delido a la Homitacióni, el peramentales antes cilados y a le aproximenca al