

# **Mekanik Kuantum**

Murthadza bin Aznam

11/26/22

# Table of contents

<b>I</b>	<b>Mekanik Kuantum</b>	<b>4</b>
	Dorongan Projek	6
	Tentang Penulis	9
<b>II</b>	<b>Sinaran Jasad Hitam</b>	<b>10</b>
<b>1</b>	<b>Sejarah Sinaran Jasad Hitam</b>	<b>12</b>
<b>2</b>	<b>Hukum Planck</b>	<b>13</b>
2.1	Postulat Planck Tentang Sekuantum Cahaya . .	14
2.2	Pemerolehan Hukum Planck . . . . .	15
<b>3</b>	<b>Hukum Taburan Wien</b>	<b>19</b>
3.1	Kaitannya Dengan Hukum Planck . . . . .	19
<b>4</b>	<b>Hukum Rayleigh–Jeans</b>	<b>22</b>
4.1	Kaitannya dengan Hukum Planck . . . . .	23
<b>5</b>	<b>Hukum Sesaran Wien</b>	<b>25</b>
5.1	Kaitannya Dengan Hukum Planck . . . . .	25
<b>6</b>	<b>Hukum Stefan–Boltzmann</b>	<b>28</b>
6.1	Kaitannya Dengan Hukum Planck . . . . .	28
<b>7</b>	<b>Bentuk-Bentuk Lain Persamaan Planck</b>	<b>31</b>
<b>8</b>	<b>Pemalar Planck</b>	<b>33</b>
8.1	Planck Palang . . . . .	33

<b>III Eksperimen</b>	<b>34</b>
9 Kesan Fotoelektrik	35
<b>IV Persamaan Schrödinger</b>	<b>37</b>
10 Andaian-Andaian Persamaan Schrödinger	40
11 Fungsi Gelombang $\Psi(x)$	41
12 Pembolehcerap Sebagai Operator	42
13 Sekilas Pandang Hamiltonan	43
14 Nilai Jangkaan	44
15 Arus Kebarangkalian	45
<b>Appendices</b>	<b>45</b>
<b>A Penyelesaian Berkomputer Untuk Sesaran Wien</b>	<b>46</b>
A.1 Kaedah Pembahagi Dua . . . . .	47
A.1.1 Pelaksanaan . . . . .	47
A.1.2 Kelebihan dan Kekurangan . . . . .	48
A.2 Penyelesaian . . . . .	49

**Part I**

**Mekanik Kuantum**

Pengajaran daripada kisah ini ialah kita tidak patut cuba mencapai banyak perkara sekaligus. Kita seharusnya mengasingkan satu masalah fizik daripada masalah fizik yang lain sejauh mungkin. Kemudian, barulah kita boleh singkirkannya satu demi satu.”

– Paul Dirac (1989)

Bagi memulakan buku ini, eloklah kita menghayati petikan fizikawan ulung Paul Dirac daripada rencananya, ‘[Kaedah Kerja dalam Fizik Teori](#)’. Kisah yang dirujuk oleh beliau itu sebenarnya ialah kisah pencarian persamaan Schrödinger. Ia menepati tema utama kebanyakan kursus pengenalan mekanik kuantum: iaitu agar pelajar memahami dan memahiri persamaan Schrödinger.

Lagipun, petikan itu adalah satu nasihat umum yang baik: jangan terlalu ghairah cuba menyelesaikan semua perkara sekaligus tetapi kenal pasti masalah-masalah kecil di laluan kejayaan tersebut dan selesaikanlah ia sedikit demi sedikit. Jika kita ditimpa satu masalah yang besar, ingatlah akan kata ini lalu pecahkannya menjadi masalah-masalah yang kecil dan cuba singkirkannya sedikit demi sedikit.

Usaha membina masyarakat berilmu ialah satu cabaran yang besar dan memakan masa. Langkah pertama yang perlu diambil ialah belajar menyampaikan ilmu dalam bahasa masyarakat tersebut serta menyediakan acuan agar bahasa tersebut boleh berkembang. Usaha saya menyediakan catatan ini hanyalah satu langkah kecil untuk mencapai cita-cita tersebut setelah memahiri laras ilmiah bahasa Melayu.

Semoga ia bermanfaat.

# Dorongan Projek

Laman sesawang [MajalahSains](#) yang diasaskan oleh Mohd Faizal Aziz boleh dilihat sebagai mercu tanda usaha pemasyarakatan sains di samudera maya bernama internet. Di sebalik bangun jatuh banyak portal sains yang lain, MajalahSains tetap megah mengibarkan benderanya pada ribuan pembaca yang melawatnya. Jelaslah orang ramai masih minat mengikuti berita sains.

Kewujudan MajalahSains juga memberi peluang kepada portal-portal sains lain untuk turut berkembang sama. Misalnya [Apadilangit](#) yang diasaskan oleh Muhammad Hafez Ahmat Murtza pada tahun 2016 melaksanakan pelbagai program di luar dan dalam talian. Apadilangit inilah yang menjadi wakil Malaysia untuk memberi nama bintang dan eksoplanet melalui kutipan cadangan dari pelajar-pelajar sempena sambutan 100 tahun Kesatuan Astronomi Antarabangsa, IAU.<sup>1</sup>

Saluran [Ajar](#) (walaupun bukan menumpu pada sains semata-mata) yang diasaskan oleh Muhammad Haziq Abdul Rahim pula telah meraih sehingga 270 ribu pelanggan di YouTube melangkaui Anugerah Butang Main Perak walaupun baru berumur 3 tahun! Itu adalah pencapaian yang sangat mengagumkan!

Pemasyarakatan sains, atau umumnya pemasyarakatan ilmu, sedang galak dilaksanakan oleh bicarawan-bicarawan sains yang sudah ataupun yang belum mendapat nama. Kegiatan menyampaikan sains dalam konteks popular ini seringkali menyabitkan nama Carl Sagan sebagai pengasas dan amalannya meluas sehingga muncul banyak saluran YouTube berkaitannya. Di Malaysia, ia masih di peringkat tunas.

---

<sup>1</sup>Nama yang diberikan oleh Malaysia ialah 'Intan' untuk bintangnya dan 'Baiduri' untuk eksoplanetnya (International Astronomical Union (2019)).

Kemunculan golongan seperti Majalah Sains, Apadi langit, dan Ajar, telah menyediakan momentum yang cukup agar tanah maya terus disuburkan dengan bahan-bahan ilmiah popular. Saya yakin, dalam sedekad dua kelak, akan muncul nama-nama baharu yang akan menyambung kerja mereka.

Sudah tiba masanya untuk kita agihkan tenaga untuk menyuburkan kandungan sains teknikal pula. Hakikatnya, usaha melahirkan peminat sains dibina atas keinginan melahirkan pakar dalam bidang ini. Maka, penghasilan bahan ilmiah popular dan bahan ilmiah teknikal perlukan keseimbangan.

Penulisan bahan rujukan teknikal sains berbahasa Melayu bukanlah sesuatu yang baharu. Antaranya ialah “Pengenalan Mekanik Kuantum” (1996) dan “Fizik Moden” (1989) oleh Prof Mohammad Yahaya; “Superkonduktor: Konvensional dan Suhu Tinggi” (1996) oleh Prof Roslan Abdul Shukor; serta “Vektor dan Tensor: Suatu Pendekatan Terkamir” (1991) dan “Tensor dan Bentuk Pembeza” (2000) oleh Prof Shaharir Mohd Zain. Prof Shaharir ada banyak lagi hasil tulisan dalam bidang Sains, Matematik dan Falsafah Sains yang tidak mampu saya senaraikan.

Entah berapa ramai lagi penulis ilmiah serta bukunya yang tidak kita ketahui. Ada eloknya jika kita geledah perpustakaan ilmiah kita untuk mengorek khazanah-khazanah ilmu ini.

Adapun semua ini, buku-buku tersebut hanya wujud di alam nyata. Dunia internet ialah satu pustaka yang luas; maka amatlah rugi jika pustaka maya ini kelompongan bahan rujukan. Jumlah bahan ilmiah dalam pustaka nyata dan pustaka maya perlukan keseimbangan.

Buat masa ini, kelihatannya seperti tiada bahan rujukan ilmiah sains berbahasa Melayu yang dijumpai di internet, terutamanya untuk pengajian tinggi. Oleh itu, projek Catatan Fizik Teori ini bertujuan untuk memulakan langkah pertama mengisi kelompongan itu.

Karya ini adalah hasil teladan daripada wargamaya seluruh dunia. Ada banyak jenis rujukan yang mereka hasilkan dan sebahagiannya (mungkin sebenarnya sebahagian besar daripadanya) bukanlah daripada kuliah atau kursus bersilibus

tetapi hanya sekadar catatan mereka berkaitan ilmu yang diteroka itu.

Lagipun, amalan mengongsikan catatan kuliah sudah lama diamalkan oleh para mahasiswa tetapi selalunya ia adalah perkongsian dari senior ke junior kursus tersebut. Maka, projek ini adalah perkembangan wajar daripada amalan tersebut.



## Tentang Penulis

Murthadza bin Aznam ialah graduan Sarjana Muda Fizik Gu-  
naan di Universiti Kebangsaan Malaysia angkatan majlis kon-  
vokesyen sesi 2020/2021. Beliau berkecimpung dalam dunia  
penulisan sains popular sejak 2016 melalui pelbagai saluran.  
Selain itu, beliau pernah menyunting di Majalah Sains untuk  
tempoh yang singkat pada tahun 2018 dan pernah menterjemah  
beberapa penulisan sains.

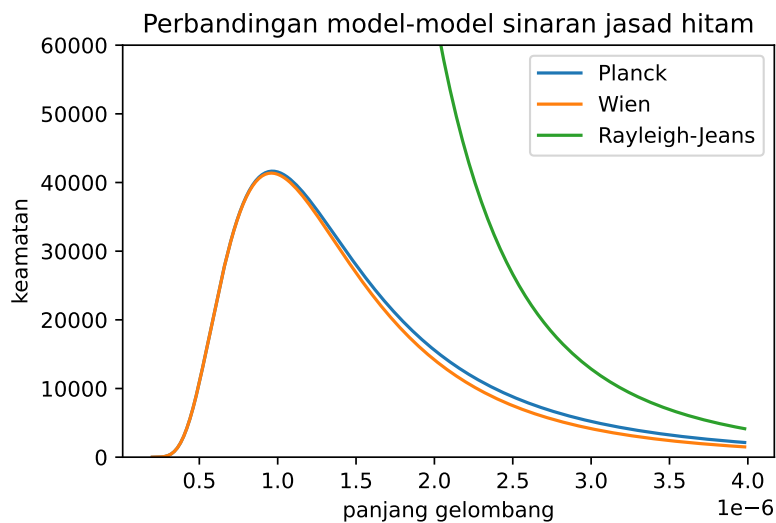
Buku ini, *Catatan Fizik Teori: Mekanik Kuantum*, merupakan  
catatan penulis sepanjang belajar Mekanik Kuantum di Uni-  
versiti Kebangsaan Malaysia. Sebahagian besarnya merupakan  
catatan daripada kuliah Mekanik Kuantum. Namun begitu,  
ada bahagian yang ditokok tambah daripada pembacaan perib-  
adi penulis yang dirasakan perlu diulas.

## **Part II**

# **Sinaran Jasad Hitam**

Jasad hitam ialah suatu jasad yang akan menyerap kesemua panjang gelombang cahaya dengan sempurna tanpa pantulan dan memancarkan juga kesemua panjang gelombang apabila berada dalam keseimbangan haba. Bintang-bintang memiliki sifat ini.

Rumus terbaik yang memerihalkan taburan cahaya yang dipancarkan oleh bintang ialah [hukum Planck](#). Ada pun begitu, pelajar Fizik lazimnya diajar tentang dua cubaan lampau ialah [hukum taburan Wien](#) dan [hukum Rayleigh-Jean](#) bagi mengetengahkan kepentingan hukum Planck. Perkembangan tersebut boleh didapati dalam bahagian [sejarah](#). Selain itu, [hukum sesaran Wien](#) yang memerihalkan puncak graf serta [hukum Stefan-Boltzmann](#) yang memerihalkan luas bawah graf juga adalah dua hukum yang penting berkaitan sinaran jasad hitam.



# 1 Sejarah Sinaran Jasad Hitam

! Belum Tersedia

Kandungan halaman ini masih belum disediakan. Harap maklum.

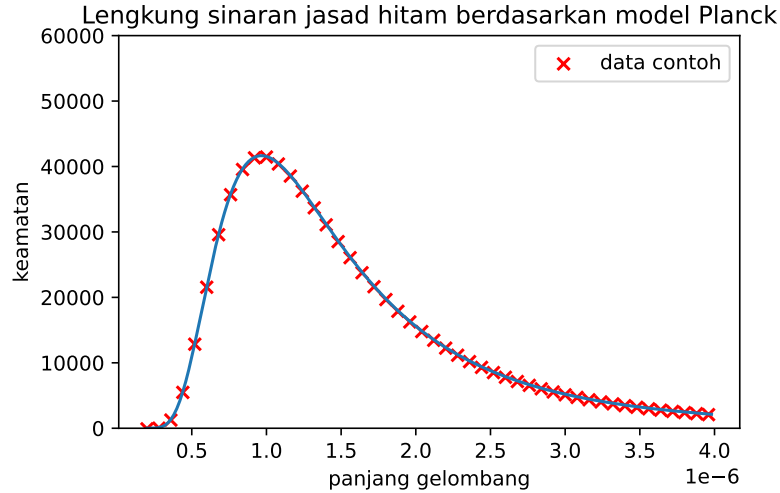
## 2 Hukum Planck

**Hukum 2.1** (Hukum Planck). *Ketumpatan tenaga cahaya,  $U$ , adalah berkadar songsang terhadap panjang gelombang kuasa 5,  $\lambda^5$ , dan berkadar songsang terhadap eksponen  $\lambda T$  tolak satu,  $\exp\left\{\frac{1}{\lambda T}\right\} - 1$ ,*

$$U(\lambda, T) = \frac{8\pi hc}{\lambda^5} \frac{1}{e^{\frac{hc}{\lambda k_B T}} - 1}$$

💡 dengan maksud bahawa...

<i>simbol</i>	<i>maksud</i>	<i>nilai</i>
$U(\lambda, T)$	<i>ketumpatan tenaga</i>	<i>fungsi bersandar <math>\lambda</math> dan <math>T</math></i>
$\lambda$	<i>panjang gelombang cahaya</i>	<i>pembolehubah tidak bersandar</i>
$T$	<i>suhu bintang</i>	<i>pembolehubah tidak bersandar</i>
$h$	<i>pemalar Planck</i>	$6.62607015 \times 10^{-34} \text{ J} \cdot \text{s}$
$c$	<i>kelajuan cahaya</i>	$2.99792458 \times 10^8 \text{ m} \cdot \text{s}^{-1}$
$k_B$	<i>pemalar Boltzmann</i>	$1.380649 \times 10^{-23} \text{ J} \cdot \text{K}^{-1}$



## 2.1 Postulat Planck Tentang Sekuantum Cahaya

Penyelesaian kepada masalah ini diberikan oleh Max Planck dengan dua postulat yang dibawanya. Postulat-postulat ini mengandaikan bahawa cahaya bukanlah selanjut seperti gelombang tetapi seperti berketul-ketul seperti zarah. Ternyata, persamaan yang muncul dari postulat ini menghasilkan graf yang selari dengan hasil cerapan.

### i Postulat Planck

1. Tenaga,  $\varepsilon$ , yang dipancarkan oleh pengayun-pengayun dalam jasad hitam itu bergantung kepada frekuensi cahaya,  $f$ , ( $h$  ialah pemalar)

$$\varepsilon = hf.$$

2. Tenaga,  $\varepsilon_n$ , yang dipancarkan oleh pengayun-pengayun dalam jasad hitam mempunyai tahap tenaga berhasil darab integer,

$$\varepsilon_n = n\varepsilon, n = 1, 2, 3, \dots$$

## 2.2 Pemerolehan Hukum Planck

Bagi memperoleh persamaan Planck (Hukum @ref(def:mu-def-05)), kita akan bermula dengan menakrif jumlah tenaga yang dimiliki oleh setiap pengayun serta menakrifkan jumlah pengayunnya.

### 💡 Usul

1. Pengayun-pengayun Planck mempunyai tenaga,  $\varepsilon_n$ , yang berkadar terus terhadap frekuensi,  $f$ , dan berpekali integer,  $n$ , seperti yang dijelaskan dalam dua postulat Planck,

$$\varepsilon_n = nhf \quad (2.1)$$

2. Jumlah pengayun dalam jasad hitam mematuhi taburan Maxwell–Boltzmann,<sup>a</sup>

$$N(n) = N_0 \exp \left\{ \frac{-\varepsilon_n}{k_B T} \right\}, \quad (2.2)$$

### 💡 dengan maksud bahawa...

simbol	maksud	nilai
$N(n)$	jumlah pengayun yang mempunyai tenaga $\varepsilon_n$	pembolehubah bersandar
$N_0$	sejenis pemalar	
$\varepsilon_n$	$nhf$	pembolehubah tak bersandar
$k_B$	pemalar Boltzmann	

<sup>a</sup>Tatatanda  $\exp \left\{ \frac{-\varepsilon_n}{k_B T} \right\}$  digunakan untuk menggantikan  $e^{\frac{-\varepsilon_n}{k_B T}}$  supaya pecahan dalam kuasa eksponen itu lebih jelas kelihatan tetapi kedua-duanya mempunyai maksud yang sama.

Oleh itu, purata tenaga,  $\bar{\varepsilon}$ , yang dipancarkan oleh jasad hitam boleh diungkapkan sebagai hasil jumlah tenaga yang dibawa oleh semua pengayun,  $N(n)\varepsilon_n$ , dibahagikan dengan jumlah pengayun,  $N(n)$ ,

$$\bar{\varepsilon} = \frac{\sum_{n=0}^{\infty} N(n)\varepsilon_n}{\sum_{n=0}^{\infty} N(n)}. \quad (2.3)$$

Perhatikan bagaimana penjumlahan ini dilaksanakan. Purata tenaga tersebut dijumlahkan menggunakan penjumlahan ( $\sum$ ) dan bukannya pengamiran ( $\int$ ). Cuba ingat semula kelas kalkulus tentang makna pengamiran serta perbezaannya dengan penjumlahan.

Pengamiran hanya sah digunakan sekiranya tiada rongga dalam nilai  $n$ . Maksudnya, semua nilai dalam julat  $[n_1, n_2]$  mempunyai makna. Sifat ketiadaan rongga ini disebut sebagai sifat selajar.

Sebaliknya, penjumlahan hanya sah digunakan sekiranya terdapat rongga dalam nilai  $n$ . Maksudnya, nilai pertama dan nilai kedua dipisahkan oleh satu nilai tertentu, katakanlah  $\Delta n$ . Dalam kes ini,  $n = 1$  dan  $n = 2$  dipisahkan oleh  $\Delta n = 1$ . Natijahnya, nilai perantara seperti  $n = 0.5$  tiada makna dalam penjumlahan ini. Sifat set nilai yang berongga ini disebut sebagai sifat diskret.

Penggunaan penjumlahan pers. 2.3 menonjolkan lagi sifat kediskretan cahaya yang kita sebut berketul-ketul tadi. Ia selari dengan postulat keduanya yang mengatakan bahawa pekali  $n$  ialah nilai integer.

Pers. 2.3 boleh dikembangkan mengikut takrif nilai  $N(n)$  dan  $\varepsilon_n$  yang diberikan sebelum ini,

$$\bar{\varepsilon} = \frac{\sum N_0 \exp\left\{\frac{-nhf}{k_B T}\right\} nhf}{\sum N_0 \exp\left\{\frac{-nhf}{k_B T}\right\}}. \quad (2.4)$$

Pekali  $N_0$  dan  $hf$  pula boleh difaktorkan keluar kerana malar dalam hal penjumlahan ini. Kemudian,  $N_0$  di atas dan di



bawah boleh dipotong. Pemalar  $\frac{-hf}{k_B T}$  dalam  $\exp \left\{ \frac{-nhf}{k_B T} \right\}$  akan digantikan dengan  $k$ . Pers. 2.3 kini adalah,

$$\bar{\varepsilon} = hf \frac{\sum n e^{nk}}{\sum e^{nk}}$$

Apabila dikembangkan penjumlahannya, kita akan dapat,

$$\bar{\varepsilon} = hf \lim_{N \rightarrow \infty} \frac{(0)e^{0k} + (1)e^{1k} + (2)e^{2k} + (3)e^{3k} + \dots + Ne^{Nk}}{e^{0k} + e^{1k} + e^{2k} + e^{3k} + \dots + e^{Nk}}. \quad (2.5)$$

Mari kita perhatikan setiap satu sebutan dalam pecahan tersebut:

Untuk nilai pengangka, sebutan pertamanya ialah sifar maka hanya tinggal sebutan berpekali integer sahaja. Kemudian kita dapati setiap satu sebutan di bahagian atas tersebut mengongsi sebutan sepunya, iaitu  $e^k$ . Maka, nilai pengangka tersebut akan menjadi

$$\lim_{N \rightarrow \infty} e^k (1 + 2e^k + 3e^{2k} + \dots + Ne^{(N-1)k}).$$

Untuk nilai pembawah pula, sebutan pertamanya ialah  $e^{0k} = e^0 = 1$  dan sebutan-sebutan lain tidak mengalami perubahan.

Ini persamaan baharu kita,

$$\bar{\varepsilon} = hfe^k \lim_{N \rightarrow \infty} \frac{1 + 2e^k + 3e^{2k} + \dots + Ne^{(N-1)k}}{1 + e^k + e^{2k} + e^{3k} + \dots + e^{Nk}} \quad (2.6)$$

Pers. 2.6 menonjolkan dua jenis siri, iaitu siri geometri yang menjadi nilai pembawah pecahan tersebut, dan pembezaan siri geometri yang menjadi nilai pengangkanya.

Nilai  $e^{nk}$  dalam pers. 2.6 menepati syarat petua petua 2.1 dan petua 2.2 kerana  $-1 < e^{nk} < 1$ . Maka, kedua-dua petua ini boleh digunakan. Ganti sahaja  $a = 1$  dan  $x = e^k$ . Lalu, kita akan peroleh,

$$\bar{\varepsilon} = hfe^k \frac{(1 - e^k)^1}{(1 - e^k)^2}, \quad (2.7)$$

**Petua 2.2 (Siri Geometrik Siri)** Jika  $x$  (bilangan) adalah  $-1 < x < 1$  dan  $N \rightarrow \infty$ , maka siri geometrinya adalah  $\sum_{n=0}^N ax^n = \sum_{n=0}^N anx^{n-1}$ , dengan  $\lim_{N \rightarrow \infty} \sum_{n=0}^N ax^n = a \frac{1}{1-x}$ .  
Dipetik dari Spiegel, Lipschutz and Liu (2009): contoh 21.5.

Dipetik dari Mayer (2006): contoh 12.18.

yang setara dengan,

$$\bar{\varepsilon} = hf \frac{1}{\frac{1}{e^k} - 1}. \quad (2.8)$$

Disebabkan  $k$  ialah  $\frac{-hf}{k_B T}$ , maka  $\frac{1}{e^k} = e^{\frac{hf}{k_B T}}$ . Kita gantikan  $f$  menjadi  $\frac{c}{\lambda}$ ,

$$\bar{\varepsilon} = \frac{hc}{\lambda} \frac{1}{e^{\frac{hc}{\lambda k_B T}} - 1}. \quad (2.9)$$

### Usul

3. Ketumpatan pengayun Planck mematuhi Nilai Jeans,

$$n(\lambda) = \frac{8\pi}{\lambda^4}. \quad (2.10)$$

Ketumpatan tenaga,  $U$  ialah hasil darab nilai Jeans dan pers. 2.9,

$$U = \frac{8\pi hc}{\lambda^5} \frac{1}{e^{\frac{hc}{\lambda k_B T}} - 1} \quad (2.11)$$

### 3 Hukum Taburan Wien

**Hukum 3.1** (Hukum Taburan Wien). *Ketumpatan tenaga cahaya,  $U$  adalah berkadar eksponensial dengan suhu dan panjang gelombang,  $\exp\left\{-\frac{1}{\lambda T}\right\}$ , dan berkadar songsang dengan suhu berkuasa lima,  $\lambda^5$ ,*

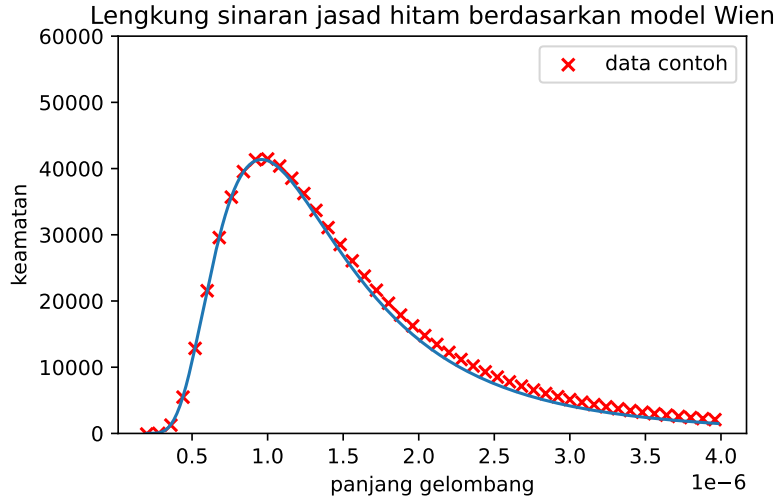
$$U(\lambda, T) = \frac{ae^{-\frac{b}{\lambda T}}}{\lambda^5},$$

💡 dengan maksud bahawa...

<i>simbol</i>	<i>maksud</i>	<i>nilai</i>
$U(\lambda, T)$	<i>ketumpatan tenaga cahaya</i>	<i>fungsi bersandar <math>\lambda</math> dan <math>T</math></i>
$\lambda$	<i>panjang gelombang cahaya</i>	<i>pembolehubah tidak bersandar</i>
$T$	<i>suhu bintang</i>	<i>pembolehubah tidak bersandar</i>
$a, b$	<i>pemalar</i>	

#### 3.1 Kaitannya Dengan Hukum Planck

*Proof.* Hukum taburan Wien boleh menerangkan lengkung jasad hitam dengan baik hanya jika panjang gelombangnya



pendek. Ia gagal untuk panjang gelombang panjang. Maka, kita boleh perolehi hukum taburan Wien jika diletakkan syarat panjang gelombang mesti pendek.

#### 💡 Usul

Hukum taburan Wien boleh diperolehi jika panjang gelombang,  $\lambda$ , dihadkan ke arah sifar dalam hukum Planck,

$$U_{\text{Wien}} = \lim_{\lambda \rightarrow 0} \frac{8\pi hc}{\lambda^5} \frac{1}{e^{\frac{hc}{\lambda k_B T}} - 1}. \quad (3.1)$$

Lalu, kita perhatikan apa yang terjadi pada sebutan eksponennya. Jika  $\lambda$  menghampiri sifar, maknanya  $\frac{hc}{\lambda k_B T}$  akan menjadi tersangatlah besar. Maka nilai 1 itu boleh diabaikan seperti dalam petua 3.1.

Oleh itu, pers. 3.1 menjadi,

$$U_{\text{Wien}} = \frac{8\pi h c e^{-\frac{hc}{\lambda k_B T}}}{\lambda^5},$$

yang sepadan dengan hukum taburan Wien. Jika dibandingkan dengan pers. 3.1, kita akan dapat kira nilai pemalar  $a$  dan  $b$ ,

$$a = 8\pi h c, \quad b = \frac{hc}{k_B}.$$

**Petua 3.1** (Pengkampiran Eksponen ke Arah  $\infty$ ).

$$\lim_{x \rightarrow \infty} e^x - 1 \approx e^x.$$



## 4 Hukum Rayleigh–Jeans

**Hukum 4.1** (Hukum Rayleigh–Jeans). *Ketumpatan tenaga cahaya,  $U$ , adalah berkadar terus dengan suhu bintang  $T$  dan berkadar songsang dengan panjang gelombang cahaya kuasa empat,  $\lambda^4$ ,*

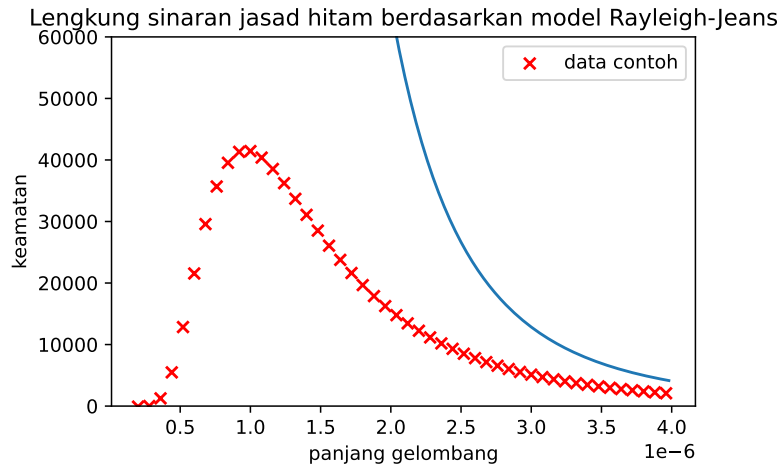
$$U(\lambda, T) = 8\pi \frac{k_B T}{\lambda^4},$$

💡 dengan maksud bahawa...

<i>simbol</i>	<i>maksud</i>	<i>nilai</i>
$U(\lambda, T)$	<i>ketumpatan tenaga cahaya</i>	<i>pembolehubah bersandar <math>\lambda</math> dan <math>T</math></i>
$k_B$	<i>pemalar Boltzmann</i>	$1.380649 \times 10^{-23} \text{ J} \cdot \text{K}^{-1}$
$\lambda$	<i>panjang gelombang cahaya</i>	<i>pembolehubah tak bersandar</i>
$T$	<i>suhu bintang</i>	<i>pembolehubah tak bersandar</i>

! Malapetaka Ultralembayung!

Hasil daripada persamaan Rayleigh–Jeans ialah suatu graf yang menghampiri sifar untuk panjang gelombang



yang panjang, tetapi akan menghampiri infiniti untuk panjang gelombang pendek. Hakikat ini nyata bagi yang celik Matematik kerana persamaan Rayleigh-Jeans ialah suatu fungsi salingan,  $\frac{1}{x}$ , berkuasa 4.

Maknanya, menurut persamaan ini, bintang akan memancarkan cahaya berpanjang gelombang pendek dengan tenaga yang tidak terhingga! Perkara ini adalah mustahil kerana ia melanggar hukum keabadian tenaga seolah-olah jisim yang terbatas boleh menghasilkan tenaga yang tidak terbatas.

Kejadian ini lazimnya diberi nama “Malapetaka Ultralembayung” kerana sifat gelombang ultralembayung yang pendek panjang gelombangnya. Walaupun tiada malapetaka sebenar yang meragut mana-mana nyawa, nama itu sedap disebut dan selari dengan naluri manusia yang sukakan cerita menarik maka ia melekat dalam lidah para fizikawan.

## 4.1 Kaitannya dengan Hukum Planck

*Proof.* Hukum Rayleigh-Jeans boleh menerangkan lengkung jasad hitam pada panjang gelombang panjang. Oleh itu, kita boleh peroleh hukum Rayleigh-Jeans jika diletakkan syarat panjang gelombang mesti panjang.

### 💡 Usul

Hukum Rayleigh–Jeans boleh diperoleh jika dihadkan panjang gelombang,  $\lambda$  menghampiri infiniti dalam [hukum Planck](#),

$$U_{\text{RJ}} = \lim_{\lambda \rightarrow \infty} \frac{8\pi hc}{\lambda^5} \frac{1}{e^{\frac{hc}{\lambda k_B T}} - 1}, \quad (4.1)$$

Kemudian, apabila melihat pada eksponennya, kita dapati  $\frac{hc}{\lambda k_B T}$  menghampiri sifar kerana  $\lambda$  menghampiri infiniti.

Bila petua 4.1 digunakan terhadap pers. 4.1, kita dapati bahawa hanya sebutan  $\frac{hc}{\lambda k_B T}$  sahaja yang tinggal,

$$\lim_{\lambda \rightarrow \infty} e^{\frac{hc}{\lambda k_B T}} - 1 \approx \frac{hc}{\lambda k_B T} + 1 - 1 = \frac{hc}{\lambda k_B T}. \quad (4.2)$$

**Petua 4.1** (Penghampiran Eksponen ke Arah 0).

$$\lim_{x \rightarrow 0} e^x \approx x + 1.$$

Kita peroleh persamaan ini,

$$U_{\text{RJ}} = \frac{8\pi hc}{\lambda^5} \frac{1}{\frac{hc}{\lambda k_B T}},$$

yang setara dengan,

$$U_{\text{RJ}} = \frac{8\pi}{\lambda^4} k_B T,$$

iaitu persamaan Rayleigh–Jeans yang ingin kita perolehi.

□



## 5 Hukum Sesaran Wien

**Hukum 5.1** (Hukum Sesaran Wien). *Panjang gelombang puncak sinaran jasad hitam,  $\lambda_p$ , adalah berkadaran songsang dengan suhu bintang tersebut,  $T$ :*

$$\lambda_p = \frac{W}{T}$$

💡 dengan maksud bahawa...

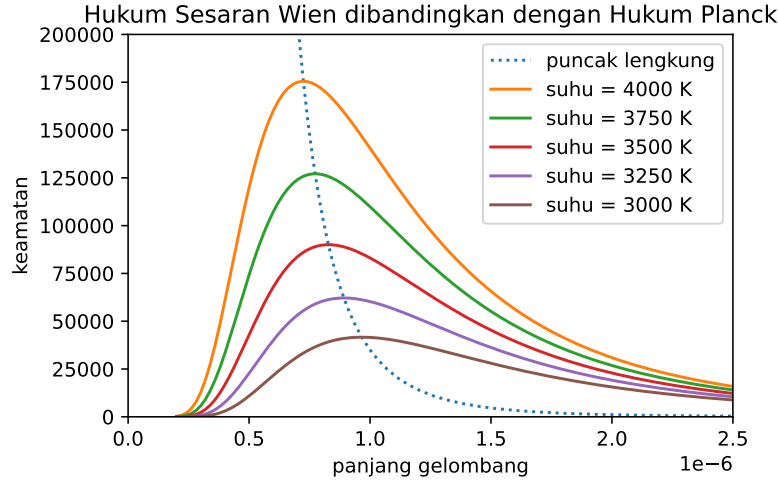
simbol	maksud	nilai
$\lambda_p$	panjang gelombang puncak	pembolehubah bersandar $T$
$W$	pemalar Wien	$2.8978 \times 10^{-3} \text{ m} \cdot \text{K}$
$T$	suhu bintang	pembolehubah tak bersandar

### 5.1 Kaitannya Dengan Hukum Planck

*Proof.* Hukum sesaran Wien menerangkan kedudukan puncak lengkung jasad hitam. Puncak lengkung boleh diperoleh daripada pembezaan persamaan Planck. Puncaknya ialah titik yang menghasilkan pembezaan sifar.

💡 Usul

Puncak lengkung boleh diperoleh dengan membezakan pers. Planck terhadap panjang gelombang,  $\lambda$ , kemudian



menyamakannya dengan sifar,

$$\frac{dU}{d\lambda} = \frac{d}{d\lambda} \left( \frac{8\pi hc}{\lambda^5} \frac{1}{e^{\frac{hc}{\lambda k_B T}} - 1} \right) = 0. \quad (5.1)$$

Persamaan Planck boleh dipecahkan menjadi hasil darab dua fungsi,

$$u = \frac{8\pi hc}{\lambda^5}, \quad v = \frac{1}{e^{\frac{hc}{\lambda k_B T}} - 1}, \quad (5.2)$$

lalu petua pembezaan hasil darab (petua 5.1) boleh diguna pakai,

$$\frac{dU}{d\lambda} = 8\pi hc \left( \frac{-5}{\lambda^6} \cdot \frac{1}{e^{\frac{hc}{\lambda k_B T}} - 1} + \frac{1}{\lambda^5} \cdot \frac{hce^{\frac{hc}{\lambda k_B T}}}{\lambda^2 k_B T \left( e^{\frac{hc}{\lambda k_B T}} - 1 \right)^2} \right) = 0. \quad (5.3)$$

Dengan memfaktorkan pekali-pekali sepunya, kita akan peroleh,

$$\frac{8\pi hc}{\lambda^6 \left( e^{\frac{hc}{\lambda k_B T}} - 1 \right)} \left( -5 + \frac{hce^{\frac{hc}{\lambda k_B T}}}{\lambda k_B T \left( e^{\frac{hc}{\lambda k_B T}} - 1 \right)} \right) = 0. \quad (5.4)$$

Disebabkan pers. 5.4 bersamaan dengan sifar, maka sebutan-sebutan di luar kurungan tersebut boleh diabaikan. Kini,

**Petua 5.1** (Pembezaan Hasil Darab).

$$\frac{d}{dx} (u \cdot v) = \frac{du}{dx} \cdot v + u \cdot \frac{dv}{dx}$$

tumpuan kita berada di dalam kurungan tersebut,

$$-5 + \frac{hce^{\frac{hc}{\lambda k_B T}}}{\lambda k_B T \left( e^{\frac{hc}{\lambda k_B T}} - 1 \right)} = 0. \quad (5.5)$$

Persamaan ini boleh diringkaskan dengan memperkenalkan satu pembolehubah  $X$ .

#### 💡 Usul

Kita takrifkan  $X$  sebagai,

$$X = \frac{hc}{\lambda k_B T}. \quad (5.6)$$

Maka, pers. 5.5 kini menjadi,

$$X \frac{e^X}{e^X - 1} = 5. \quad (5.7)$$

Pers. 5.7 ini perlu dinilai menggunakan kaedah berangka untuk memperoleh nilai  $X$ . Boleh rujuk lampiran A untuk ikuti kiraan yang dilakukan. Nilai  $X$  yang diperolehi ialah  $X \approx 4.9651$ .

Setelah itu, pers. 5.6 perlu disusun semula dalam sebutan  $\lambda T$ . Disebabkan kita sudah takrifkan pembezaannya sifar, maka  $\lambda$  di sini semestinya merujuk kepada panjang gelombang puncak iaitu  $\lambda_p$ ,

$$\lambda_p T = \frac{hc}{X k_B}, \quad (5.8)$$

dan menggunakan nilai  $X$  yang diperoleh sebentar tadi, kita dapati nilai  $\lambda_p T$  ini sememangnya sama dengan pemalar Wien,

$$W = \frac{hc}{X k_B} = 2.8978 \times 10^{-3} \text{m} \cdot \text{K}. \quad (5.9)$$

□

## 6 Hukum Stefan–Boltzmann

**Hukum 6.1** (Hukum Stefan-Boltzmann). *Jumlah tenaga,  $E$ , yang dikeluarkan oleh bintang adalah berkadaran dengan suhunya,  $T$ ,*

$$E(T) = \sigma T^4,$$

💡 dengan maksud bahawa...

<i>simbol</i>	<i>maksud</i>	<i>nilai</i>
$E$	<i>tenaga</i>	<i>pembolehubah bersandar <math>T</math></i>
$T$	<i>suhu bintang</i>	<i>pembolehubah tak bersandar</i>
$\sigma$	<i>pemalar Stefan–Boltzmann</i>	$5.6704 \times 10^{-8} \text{ W} \cdot \text{s}^{-1} \cdot \text{K}^{-4}$

### 6.1 Kaitannya Dengan Hukum Planck

*Proof.* Hukum Stefan–Boltzmann memerihalkan jumlah tenaga yang disinarkan oleh suatu bintang. Hal ini sama seperti mencari luas di bawah lengkung. Maknanya kita perlu kamirkannya terhadap panjang gelombang.

### 💡 Usul

1. Luas bawah lengkung ialah hasil kamiran Hukum Planck terhadap panjang gelombang dari sifar ke infiniti,

$$E = \int_0^{\infty} \frac{8\pi hc}{\lambda^5} \frac{1}{e^{\frac{hc}{\lambda k_B T}} - 1} d\lambda. \quad (6.1)$$

2. Pembolehubah  $x$  ditakrifkan sebagai,

$$x = \frac{hc}{\lambda k_B T}, \quad (6.2)$$

maka,

$$\lambda = \frac{hc}{x k_B T}, \quad (6.3)$$

dan,

$$d\lambda = dx \frac{hc}{x^2 k_B T}. \quad (6.4)$$

Menggantikan pers. 6.2 sehingga pers. 6.4 ke dalam pers. 6.1 akan menghasilkan,

$$E = \frac{8\pi k_B^4 T^4}{h^3 c^3} \int_0^{\infty} \frac{x^3}{e^x - 1} dx. \quad (6.5)$$

Kamiran tersebut boleh diselesaikan menggunakan petua @ref(thm:mu-thm-03) tanpa perlu selesaikannya menggunakan tangan.

Fungsi gamma  $\Gamma(n)$  dalam petua 6.1 hanyalah merujuk kepada fungsi faktorial  $\Gamma(n) = (n-1)!$ . Untuk kes pers. 6.5,  $n = 4$  maka fungsi gammanya  $\Gamma(4) = 3!$ . Disebabkan  $n = 4$ , kita akan merujuk petua petua 6.2 untuk menyelesaikan penjumlahan tersebut.

Maka, kita akan peroleh,

$$E \frac{8\pi k_B^4 T^4}{h^3 c^3} (3!) \left( \frac{\pi^4}{90} \right); \quad (6.6)$$

$$E = \frac{8\pi^5 k_B^4 T^4}{15 h^3 c^3}. \quad (6.7)$$

**Petua 6.1.** Kamiran  $\frac{x^{(n-1)}}{e^x - 1}$  terhadap  $x$  dari sifar ke infiniti ialah,

$$\int_0^{\infty} \frac{x^{(n-1)}}{e^x - 1} dx = \Gamma(n) \left( \frac{1}{1^n} + \frac{1}{2^n} + \frac{1}{3^n} + \dots \right).$$

Dipetik dari (Spiegel, Lipschutz, and Liu 2009): contoh 18.80.  
Petua 6.2 (Penjumlahan salingan menaik berkuasa 4).

$$\sum_k \frac{1}{k^4} = \left( \frac{1}{1^4} + \frac{1}{2^4} + \frac{1}{3^4} + \frac{1}{4^4} + \dots \right) = \frac{\pi^4}{90}.$$

Dipetik dari (Spiegel, Lipschutz, and Liu 2009): contoh 21.20.

Dengan membandingkan pers. 6.7 dengan hukum Stefan–Boltzmann, maka kita akan menerka perhubungan ini:

$$\sigma T^4 \stackrel{?}{=} \frac{8\pi^5 k_B^4}{15h^3 c^3} T^4,$$

tetapi terkaan ini tidak benar kerana jika kita kira setiap satu pemalar tersebut, kita akan dapati nilainya tidak sama dengan pemalar Stefan–Boltzmann,  $\sigma$ ,

$$\begin{aligned} \frac{8\pi^5 k_B^4}{15h^3 c^3} &= 7.5657 \times 10^{-16} \text{ J} \cdot \text{m}^{-3} \cdot \text{K}^{-4}, \\ \sigma &= 5.6704 \times 10^{-8} \text{ W} \cdot \text{s}^{-1} \cdot \text{K}^{-4}, \\ \frac{8\pi^5 k_B^4}{15h^3 c^3} &\neq \sigma. \end{aligned}$$

Apa yang berlaku di sini ialah  $U$  dalam persamaan Planck yang kita hasilkan itu merujuk kepada **ketumpatan tenaga cahaya** berfrekuensi tertentu (Rujuk bahagian ‘[Bentuk-Bentuk Lain Persamaan Planck](#)’ untuk keterangan lanjut). Oleh itu, kamirannya, iaitu  $\int U d\lambda$ , masih merujuk kepada ketumpatan tenaga cahaya tetapi dijumlahkan untuk semua frekuensi. Sedangkan hukum Stefan–Boltzmann merujuk kepada **jumlah tenaga** mutlak. Kita perlukan pekali  $\frac{c}{4}$  untuk memperbetulkan keadaan<sup>1</sup>,

$$E = \frac{c}{4} \frac{8\pi^5 k_B^4}{15h^3 c^3} T^4 \quad (6.8)$$

Kemudian, kita boleh sahkan bahawa,

$$\sigma = \frac{2\pi^5 k_B^4}{15h^3 c^2}, \quad (6.9)$$

seperti yang ingin dibuktikan.

□

---

<sup>1</sup>Nave (2017)

## 7 Bentuk-Bentuk Lain Persamaan Planck

Jika kalian pernah gelintar sekitar Google, kalian akan dapati bahawa terdapat persamaan-persamaan Planck yang berbeza bentuknya. Khususnya, ada yang menyatakan bahawa pekalnya mendarab  $2hc^2$ , ataupun  $2\pi hc^2$ , dan bukannya  $8\pi hc$  seperti yang digunakan dalam catatan ini. Setiap satunya betul dan merujuk kepada kuantiti yang berbeza-beza:

### Note

Bentuk-bentuk berbeza ini diambil dari Webeneger (t.t) yang menurutnya mengambil dari tiga sumber ini:

1. Lowry A. Kirkby. *Physik - Der Studienbegleiter*. Springer. 2012 (p. 428)
2. E. Boeker, R. van Grondelle. *Environmental Physics*. Wiley. 2011 (p. 9)
3. J. R. Mahan. *Radiation Heat Transfer*. Wiley. 2002 (ch. 2.16)

- Dalam bentuk kesinaran, persamaan Planck ialah

$$L = \frac{2hc^2}{\lambda^5} \frac{1}{e^{\frac{hc}{\lambda k_B T}} - 1}.$$

- Dalam bentuk ketumpatan fluks, persamaan Planck ialah

$$M = \frac{2\pi hc^2}{\lambda^5} \frac{1}{e^{\frac{hc}{\lambda k_B T}} - 1}.$$

- Dalam bentuk ketumpatan tenaga pula,

$$U = \frac{8\pi hc}{\lambda^5} \frac{1}{e^{\frac{hc}{\lambda k_B T}} - 1}.$$

Dari segi pemahaman sinaran jasad hitam dan pentafsiran bentuk graf, ketiga-tiga bentuk ini tiada bezanya. Setiap satunya akan menghasilkan bentuk lengkung yang sama. Perbezaannya hanyalah apabila menceraap nilai-nilai tersebut. Jadi kita tidak perlu risau tentangnya melainkan kita ditugaskan untuk menceraap jasad hitam menggunakan alat tertentu.

Ia juga membawa takrifan tepat yang berbeza. Seperti yang dilihat dalam bahagian ‘[Hukum Stefan Boltzmann](#)’ ketika mencari hukum Stefan–Boltzmann, pekali  $\frac{c}{4}$  diperlukan tetapi jika kita bermula dengan menggunakan bentuk ketumpatan fluks, maka pekali tersebut tidak diperlukan.

Satu-satunya sebab saya menggunakan bentuk ketumpatan tenaga dalam nota ini ialah kerana kuliah saya menggunakan bentuk ini sepenuhnya. Hasilnya, hukum-hukum lain seperti Hukum Taburan Wien dan Hukum Rayleigh–Jeans juga diperoleh dalam bentuk ketumpatan tenaganya. Hukum Sesaran Wien pula tidak merasai perbezaan ini kerana pekali tersebut tidak memainkan peranan apabila ditetapkan  $\frac{d}{d\lambda}f(\lambda) = 0$ .



## 8 Pemalar Planck

Pemalar Planck ialah pemalar yang menghubungkan frekuensi jasad kuantum dengan tenaganya. Ia merupakan unit terkecil tenaga sepertimana 5 sen ialah duit terkecil fiat Ringgit Malaysia.

Bermula tahun 2019, pemalar ini diangkat agar mempunyai nilai tertakrif. Hal ini bermaksud pemalar Planck tidak ada ketakpastian dan unit seperti kilogram disandarkan pada nilai ini.

**Takrif 8.1** (Pemalar Planck).

$$h = 6.62607015 \times 10^{-34} \text{kg} \cdot \text{m}^2 \cdot \text{s}^{-1}$$

### 8.1 Planck Palang

Pemalar Planck ini ada satu saudara yang seringkali digunakan untuk sistem berayun. Memandangkan sistem berayun berkait dengan  $2\pi$  dan lazimnya muncul bersama dengan  $h$  untuk konsep kuantum, maka ia disekalikan menjadi simbol baru,  $\hbar$ :

**Takrif 8.2** (Pemalar Planck Palang).

$$\hbar = \frac{h}{2\pi}$$

Pemalar  $\hbar$  ini juga dipanggil ‘pemalar Dirac’ kerana digunakan dalam kaedah pengkuantuman berkanun Dirac.

## **Part III**

# **Eksperimen**

## 9 Kesan Fotoelektrik

Antara yang terawal menyahut [postulat kuantum Planck](#) ialah Albert Einstein pada tahun 1905 dalam makalahnya bertajuk *Über einen die Erzeugung und Verwandlung des Lichtes betreffenden heuristischen Gesichtspunkt*<sup>1</sup> yang diterbitkan dalam jurnal masyhur ‘Annalen der Physik’.

Kesan fotoelektrik ialah kejadian elektron yang diterujakan apabila disinari cahaya sehingga bebas dari ikatan atomnya. Tenaga yang diterima oleh elektron berkadaran dengan frekuensi cahaya. Hal ini serupa dengan tenaga yang dibawa oleh sekuantum cahaya dalam [postulat kuantum Planck](#).

**Hukum 9.1** (Kesan Fotoelektrik). *Tenaga,  $E$ , yang diterima elektron dari cahaya berfrekuensi  $f$  setelah membebaskan diri dari permukaan logam berfungsi kerja  $\Phi$  ialah*

$$E = hf - \Phi$$

---

<sup>1</sup>maksud: Tentang Penghasilan dan Penukaran Cahaya Dari Sudut Pandang Heuristik

💡 dengan maksud bahwa...

<i>simbol</i>	<i>maksud</i>	<i>nilai</i>
$E$	<i>tenaga kinetik yang diterima elektron</i>	<i>pembolehubah bersandar <math>f</math> dan <math>\Phi</math></i>
$h$	<i>pemalar Planck</i>	$6.62607015 \times 10^{-34} J \cdot s$
$f$	<i>frekuensi cahaya</i>	<i>pembolehubah tidak bersandar</i>
$\Phi$	<i>fungsi kerja logam</i>	<i>pembolehubah tidak bersandar</i>

## **Part IV**

# **Persamaan Schrödinger**

## Hukum 9.2 (Persamaan Schrödinger).

### 1 Dimensi

Pertimbangkan suatu zarah berfungsi gelombang  $\Psi(x,t)$  yang merambat dalam medan keupayaan  $V(x,t)$ , maka sifat zarah tersebut tertakluk pada persamaan berikut:

$$\frac{-\hbar^2}{2m} \frac{\partial^2}{\partial x^2} \Psi(x,t) + V(x,t) \Psi(x,t) = i\hbar \frac{\partial}{\partial t} \Psi(x,t)$$

**i** dengan maksud bahawa...

<i>simbol</i>	<i>maksud</i>	<i>nilai</i>
$\hbar$	<i>pemalar Planck palang</i>	$1.054571817... \times 10^{-34} \text{ J.s}$
$m$	<i>jisim zarah</i>	<i>pembolehubah tidak bersandar</i>
$x$	<i>kedudukan</i>	<i>pembolehubah tidak bersandar</i>
$t$	<i>masa</i>	<i>pembolehubah tidak bersandar</i>
$V(x,t)$	<i>keupayaan</i>	<i>fungsi bersandar <math>x</math> dan <math>t</math></i>
$\Psi(x,t)$	<i>fungsi gerlombang</i>	<i>fungsi bersandar <math>x</math> dan <math>t</math></i>

### 3 Dimensi

Pertimbangkan suatu zarah berfungsi gelombang  $\Psi(r,t)$  yang merambat dalam medan keupayaan  $V(r,t)$ , maka

sifat zarah tersebut tertakluk pada persamaan berikut:

$$\frac{-\hbar^2}{2m}\nabla^2\Psi(r,t) + V(r,t)\Psi(r,t) = i\hbar\frac{\partial}{\partial t}\Psi(r,t)$$

**i** dengan maksud bahawa...

<i>simbol</i>	<i>maksud</i>	<i>nilai</i>
$\hbar$	<i>pemalar Planck palang</i>	$1.054571817... \times 10^{-34} \text{ J.s}$
$m$	<i>jisim zarah</i>	<i>pembolehubah tidak bersandar</i>
$r$	<i>kedudukan dalam 3 dimensi</i>	<i>pembolehubah tidak bersandar</i>
$t$	<i>masa</i>	<i>pembolehubah tidak bersandar</i>
$V(r,t)$	<i>keupayaan</i>	<i>fungsi bersandar r dan t</i>
$\Psi(r,t)$	<i>fungsi gelombang</i>	<i>fungsi bersandar r dan t</i>
$\nabla^2$	<i>operator Laplace</i>	$\frac{\partial^2}{\partial^2 x} + \frac{\partial^2}{\partial^2 y} + \frac{\partial^2}{\partial^2 z}$

## 10 Andaian-Andaian Persamaan Schrödinger

Bagi memunculkan persamaan Schrödinger, seharusnya kita berpegang pada andaian-andaian berikut:

1. Bahawa tenaga sistem kuantum mematuhi perhubungan tenaga,  $E$ , dan frekuensi,  $f$  seperti yang digariskan oleh postulat Planck,  $E = hf = \hbar\omega$ ;
2. Bahawa momentum sistem kuantum mematuhi perhubungan momentum jisim,  $p$ , dan momentum gelombang,  $k$ , seperti yang digariskan oleh hipotesis deBroglie,  $p = \hbar k$ ;
3. Bahawa sistem kuantum mematuhi prinsip keabadian tenaga;
4. Bahawa fungsi gelombang  $\Psi(r, t)$  bersifat linear; dan
5. Bahawa fungsi keupayaan  $V(r, t)$  bersandarkan ruang dan masa.



## 11 Fungsi Gelombang $\Psi(x)$

! Belum Tersedia

Kandungan halaman ini masih belum disediakan. Harap maklum.

## 12 Pembolehcerap Sebagai Operator

! Belum Tersedia

Kandungan halaman ini masih belum disediakan. Harap maklum.

## 13 Sekilas Pandang Hamiltonan

! Belum Tersedia

Kandungan halaman ini masih belum disediakan. Harap maklum.

## 14 Nilai Jangkaan

! Belum Tersedia

Kandungan halaman ini masih belum disediakan. Harap maklum.

## 15 Arus Kebarangkalian

! Belum Tersedia

Kandungan halaman ini masih belum disediakan. Harap maklum.

# A Penyelesaian Berkomputer Untuk Sesaran Wien

Pers. 5.7 yang muncul dalam bahagian 5.1 berbentuk begini

$$X \frac{e^X}{e^X - 1} = 5. \quad (\text{A.1})$$

Agak sukar untuk menyelesaikan persamaan ini pakai tangan jadi kita rujuk kaedah berangka.

## **i** Note

Secara ringkasnya, kaedah berangka cuba mendapat jawapan penghampiran melalui pemanipulasian angka. Bandingkan dengan kaedah beraljabar yang mendapat jawapan tepat melalui mantik terhadap simbol. Contoh kaedah berangka ialah pencarian titik silang antara graf dengan garis  $y = 0$  melalui cuba jaya berulang kali.

Bagi mendapatkan nilai  $X$  dalam pers. A.1, kita harus akui ia sama dengan

$$X \frac{e^X}{e^X - 1} - 5 = 0$$

lalu kita gantikan 0 menjadi pembolehubah  $y$ ,

$$X \frac{e^X}{e^X - 1} - 5 = y. \quad (\text{A.2})$$

Persamaan ini mewakili graf  $x$  melawan  $y$ . Nilai  $X$  yang kita mahukan ialah apabila  $y = 0$ . Permasalahan ini telah bertukar menjadi permasalahan pencarian titik silang graf dengan garis  $y = 0$ .

## A.1 Kaedah Pembahagi Dua

Kaedah paling mudah nak faham dan buat untuk mencari titik silang graf dengan garis  $y = 0$  ialah kaedah pembahagi dua. Langkah-langkahnya ialah seperti berikut:

1. Pilih dua titik, **kiri** dan **kanan**. Jauh-jauh pun tidak mengapa asalkan titik persilangan itu berada di antara dua titik ini.
2. Dapatkan titik **tengah** lalu kita peroleh dua julat: julat [**kiri**, **tengah**] dan julat [**tengah**, **kanan**].
3. Semak samada persilangan berlaku dalam julat pertama atau tidak. Persilangan ini boleh disemak dengan melihat sama ada dua nilai tersebut berbeza tanda positif atau negatifnya.
  - Jika ya, maka balik ke langkah (1) dengan nilai baharu **kiri=kiri** dan **kanan=tengah**.
  - Jika tidak, kita andaikan persilangan berlaku dalam julat kedua. Balik ke langkah (1) dengan nilai baharu **kiri=tengah** dan **kanan=kanan**.
4. Ulang langkah (1) sampai (3) sehingga **jarak** antara **kiri** dan **kanan** lebih kecil dari **ketepatan** yang diinginkan. Ambil nilai **tengah** sebagai jawapan.

### A.1.1 Pelaksanaan

```
def persilangan_pembahagi_dua(fungsi, kiri: float, kanan: float, ketepatan: float = 1.0e-6)
    # !! `fungsi` ialah fungsi yang kita nak tahu puncanya (titik persilangan)
    # [1] Pilih dua titik, `kiri` dan `kanan`.
    jarak = abs(kanan-kiri)

    had: int = 100 # Untuk letak had berapa kali boleh ulang
    ulangan: int = 1 # Untuk kira berapa kali dah ulang
    while jarak > ketepatan:
        # [2] Dapatkan titik `tengah`
        tengah = (kiri+kanan)/2.

        # [3] Semak sama ada persilangan berlaku di julat pertama [`kiri`,`tengah`]
```

```

if (fungsi(kiri)*fungsi(tengah)) < 0:
    # Jika ya, balik ke langkah (1) dengan nilai baharu kiri=kiri dan kanan=tengah
    # Ulangan [1] Pilih dua titik, `kiri` dan `kanan`.
    kiri = kiri
    kanan = tengah
else:
    # Jika tidak, balik ke langkah (1) dengan nilai baharu kiri=tengah dan kanan=kanan
    # Ulangan [1] Pilih dua titik, `kiri` dan `kanan`.
    kiri = tengah
    kanan = kanan
# [4] Ulang langkah [1] - [3] sampai `jarak <= ketepatan`
jarak = abs(kanan-kiri)

# Kalau dah lebih had, kita keluar. Kita tak nak benda ni ulang sampai bila-bila tak
ulangan += 1
if ulangan == had:
    raise ValueError(f'Sudah {had} kali diulang tetapi masih tak jumpa jawapan.')

return tengah

```

### A.1.2 Kelebihan dan Kekurangan

- Kelebihan kaedah ini ialah ia sangat mudah dan sangat cekap. Jika titik persilangan berada di antara dua titik asal, maka kita akan jumpa titik persilangan itu.
- Kekurangan kaedah ini ada dua:
  1. Kaedah ini tidak begitu pantas. Sekiranya titik asal **kiri** dan **kanan** berpisah jauh sangat, maka pencarian titik persilangan akan ambil masa yang lama kerana jaraknya hanya dibahagi dua setiap kali.
  2. Kaedah ini mengandaikan titik persilangan berada di antara titik **kiri** dan **kanan** yang awal. Sekiranya tidak, maka kaedah ini tidak akan membuahkan apa-apa hasil.



## A.2 Penyelesaian

Sebelum kita mulakan penyelesaian, kita perlu tahu dahulu adakah fungsi yang kita ada ini bersilang dengan garis  $y = 0$  tidak? Kita cuba lukis graf untuk tengok wujud ke tak persilangan tersebut. Oleh itu, kita takrifkan dulu fungsi kita.

```
import numpy as np

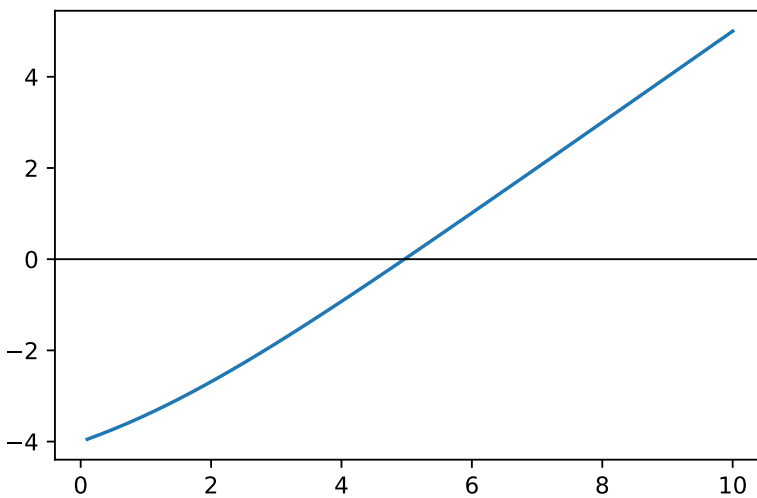
def formula(x: float) -> float:
    return x*np.exp(x)/(np.exp(x) - 1) -5
```

Kemudian, bolehlah kita lukis grafnya.

```
import matplotlib.pyplot as plt

x = np.linspace(0.1, 10)
y = formula(x)

plt.plot(x, y)
plt.axhline(y=0, linewidth=0.8, color='black')
plt.show()
```



Nampaknya, titik persilangan tersebut berada di antara  $x = 4$

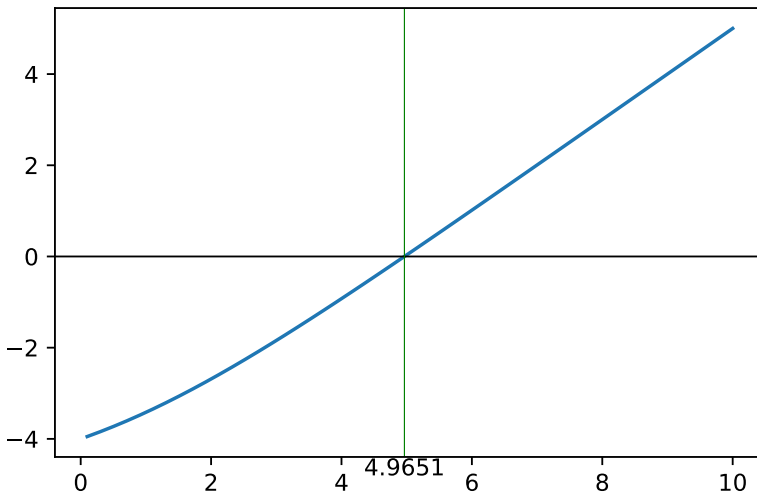
dan  $x = 6$ . Kedua-dua nilai ini boleh jadi nilai **kiri** dan **kanan** asal untuk kaedah pembahagi dua.

Apabila sudah diketahui wujud titik persilangan, maka bolehlah kita gerakkan algoritma pencarian titik silang melalui pembahagian dua.

```
jawapan = persilangan_pembahagi_dua(formula, kiri=4, kanan=6)
```

Nilai  $x$  ialah 4.965113639831543 apabila  $y=0$

Kita boleh semak jawapan ini dengan graf.



International Astronomical Union. 2019. “Hundreds of thousands of people select names for exoplanet systems.” <https://phys.org/news/2019-12-hundreds-thousands-people-exoplanet.html>.

Mayer, Raymond. 2006. “Numbers: From  $2 \cdot 0 = 0$  to  $e^{2\pi i} = 1$ .” In. Nota Kuliah Math112. <http://people.reed.edu/~mayer/math112.html/html2/index.html>.

Nave, Carl Rod. 2017. “Radiation Energy Density.” HyperPhysics. <http://hyperphysics.phy-astr.gsu.edu/hbase/quantum/raddens.html>.

Spiegel, Murray R., Seymour Lipschutz, and John Liu. 2009. *Schaum's Outline of Mathematical Handbook of Formulas and Tables*. 3rd ed. McGraw-Hill.

Webeneger, Tobias. t.t. “Different Formulations of Planck’s Law.” Physics In A Nutshell. <https://www.physics-in-a-nutshell.com/article/24/different-formulations-of-plancks-law>.