

# *AST310 GÜNEŞ FİZİĞİ*

**2016 - 2017 Bahar Dönemi (Z, UK:3, AKTS:5)**

**5. Kısım**

**Doç. Dr. Kutluay YÜCE**

**Ankara Üniversitesi, Fen Fakültesi  
Astronomi ve Uzay Bilimleri Bölümü**

Kutluay Yüce: "Ders amaçlı notlar; çoğaltılamaz."

# Bir Yıldız Olarak **GÜNEŞ**'in Enerji Kaynağı / Kaynakları

# Güneş'in enerji kaynağı ya da kaynaklarının irdelenmesi

## **Giriş:**

Güneş'in atmosfer katmanlarında meydana gelen süreçler doğrudan gözlenerek incelenebilmektedir. İç yapı durumunda ise atmosferler kadar şanslı değiliz; doğrudan gözlenmesi mümkün değildir.

Yıldızın iç yapısını betimleyen parametreler ortaya konulduğunda, söz konusu iç yapı bölgesinin katmanlarına ilişkin özellikler ayrıntılı olarak anlaşılmaktadır.

'Yıldız yapı denklemleri' merkezden yüzeye kadar oluşturulur, bazı varsayımlar altında başlangıç değerleri ile çözülme yoluna gidilir. Elde edilen yüzey değerleri, gözlem sonuçları ile uyumlu çıkarsa iç yapı modeli anlamlı oluşturulmuştur.

## Güneş'in enerji kaynağı ya da kaynaklarının irdelenmesi (devam)

### **Kısa Tarihçe:**

Lord Kelvin ve Hermann von Helmholtz gibi fizikçiler 1800'lü yılların ortalarında Güneş için bir enerji kaynağı önerdiler: Kütle çekim (gravitasyonel potansiyel) enerji. Fakat buradan yapılan söz konusu hesaplar Güneş'in ömrünü birkaç on milyon yıl olarak verdi.

Radyoaktif parçacıkların 1890'lı yıllarda keşfedilmesinin ardından Güneş enerjisinin Güneş'teki radyoaktif parçacıkların ışınımı yoluyla üretildiği fikri uyandı. Ne var ki Güneş'te bol miktarda radyoaktif parçacığa rastlanmamıştı. Ancak Güneş'te bol miktarda hidrojen elementi var.



## Güneş'in enerji kaynağı ya da kaynaklarının irdelenmesi (devam)

### **Kısa Tarihçe (devam):**

1905'te Einstein'in özel Görelilik Kuramı'nı geliştirirken bulduğu  $E=mc^2$  ifadesi kütle (m) ve enerji (E) arasındaki ilintiyi gösteriyordu. Bunun Güneş'in enerji kaynağı olup olmadığını açıklamak için 1920'leri beklemek gerekti: F. W. Aston dört hidrojen atomunun bir helyum atomundan binde yedi oranında daha hafif olduğunu belirledi.

A.Eddington hidrojen çekirdekleri birleşerek helyum çekirdeğine dönüşmesi sırasında (kaybolan) aradaki kütle farkının Güneş'in enerjini açıklayabileceğini ortaya koydu.

## Güneş'in enerji kaynağı ya da kaynaklarının irdelenmesi (devam)

- ✓ 'Gravitational' büzülme/çökme ile açığa çıkan enerji
- ✓ Isısal Enerji
- ✓ Kimyasal reaksiyonlar

## Güneş'in temel enerji kaynağı 'Gravitasyonel' büzülme (çökme) midir?

Gökbilim açısından bakıldığında, oldukça uzun yıllar mertebesindeki bir zaman süreci içerisinde enerji verebilecek bir başka mekanizma "büzülme" dir. (Sonsuz'dan Güneş'in  $R_{\odot}$  yarıçapına kadar büzülmesi durumunda.)

Yıldız evrim modellerine göre; Güneş'in, kendi kütle çekimi altında büzülmeyi başlatacak kadar yoğun yıldızlararası gaz ve bulutundan oluştuğu varsayılır. Bulutun radyal simetriye sahip olduğu ve başlangıç kütlelerinin  $M_r = M(r)$  olduğunu ( $r$ ; merkezden bakış doğrultusu boyunca dikkate alınan mesafe) kabul edelim.

Bunun için sonsuz küçük bir  $\Delta m = \rho \times 4\pi r^2 \Delta r$  ( $\rho$  = kütle yoğunluğu olmak üzere) kütle elementi dikkate alalım. Gravitasyonel enerji salınması; sonsuzdan  $M_r$  kütlelerine büzülünceye kadar salınan enerji miktarı:

$$\Delta E_G = \int_{\infty}^r g(s) \Delta m ds = \int_{\infty}^r \frac{GM_r}{s^2} (\rho 4\pi r^2 \Delta r) ds$$

$$\Delta E_G = \left[ \frac{-GM_r}{s} \right]_{\infty}^r \rho 4\pi r^2 \Delta r = -\frac{GM_r}{r} \rho 4\pi r^2 \Delta r$$

Şimdi bütün kütle elementleri üzerinden şuan ki  $R_{\odot}$  yarıçapına kadar integralini alalım :

$$E_G = - \int_0^{R_{\odot}} \frac{GM_r}{r} \rho 4\pi r^2 dr$$



## Kelvin-Helmholtz zaman ölçeği

Yıldızlararası gaz ve tozdan oluşan Güneş'in sıkışması/büzülmesi sonucu açığa çıkan enerji gravitasyonel potansiyel enerji (hesaplanan)  $E_G$ 'ye bakacak olursak:

(Şekle göre) Yoğunluğu sabit kabul edelim:  $\rho_r = \rho_0$ .  $M_r = \frac{4}{3} \pi r^3 \rho_0$

$$E_G = - \int_0^{R_\odot} \rho_0^2 \frac{16}{3} \pi^2 G r^4 dr = - \rho_0^2 G \frac{16}{15} \pi^2 R_\odot^5$$

Fakat

ve

$$M_\odot = M_R = \frac{4}{3} \pi R_\odot^3 \rho_0 \quad M_\odot^2 = \frac{16}{9} \pi^2 R_\odot^6 \rho_0^2$$

Burada;  $R_\odot$  = Güneş yarıçapı ve  $M_\odot$  = Güneş kütlesi olmak üzere;

$$E_G = - \frac{3}{5} \frac{GM_\odot^2}{R_\odot}$$

Yıldız çökerken gravitasyonel potansiyel enerjinin yarısı ısısal enerjiye, diğer yarısı ışınımaya dönüşür (Virial Teoremi).

Eğer ömrü boyunca bugünkü parlaklığında olduğu kabul edilirse, Güneş'in bugüne kadar yaydığı enerji :  $L_\odot t$  kadardır.

Öyleyse gravitasyonel büzülme olarak sağlanacak enerji karşılığı:

$$t = \frac{3GM_\odot^2}{10R_\odot L_\odot}$$



## Kelvin-Helmholtz zaman ölçeği (devam)

$T$ ; Kelvin-Helmholtz zamanı olarak biliniyor. Güneş için bu “zaman”; bütün gravitasyonel enerjisini salması için gerekli olan süredir.

Sayısal değerleri yerine yazılırsa:  $M_{\odot} = 2 \cdot 10^{30}$  kg ,  $R_{\odot} = 7 \cdot 10^8$  m,  
 $L_{\odot} = 4 \times 10^{23}$  kW ,  $G = 6.7 \times 10^{-11}$  SI units, aşağıdaki ifadeye sahip oluruz:

$$t_{KH} = \frac{3GM_{\odot}^2}{10R_{\odot}L_{\odot}} \cong 3 \times 10^{14} \text{ sn} = 10^7 \text{ y}$$

**Kelvin-Helmholtz  
Zaman ölçeği**

Bu yüzden, gravitasyonel potansiyel enerjinin ışınımaya dönüştürüldüğü varsayıldığında, Güneş 10 milyon yıl parlayacaktı (**10 milyon yıl**). (Bu hesaplama oldukça kabaca bir tahmin verir).

Bu değer, Güneş'in gerçek yaşının yalnızca % 0.4 kadarıdır (göktaşı yaşlarından elde edilen).

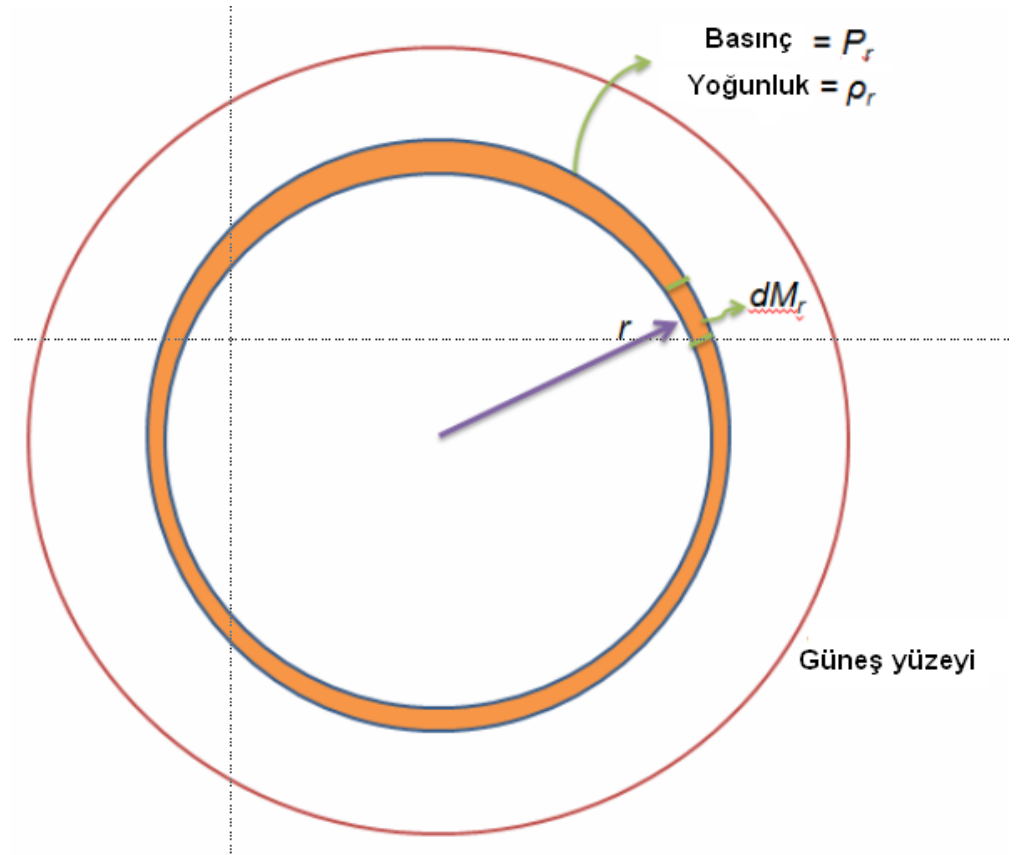
# Hidrostatik Denge Denklemi

Kabullerimiz:

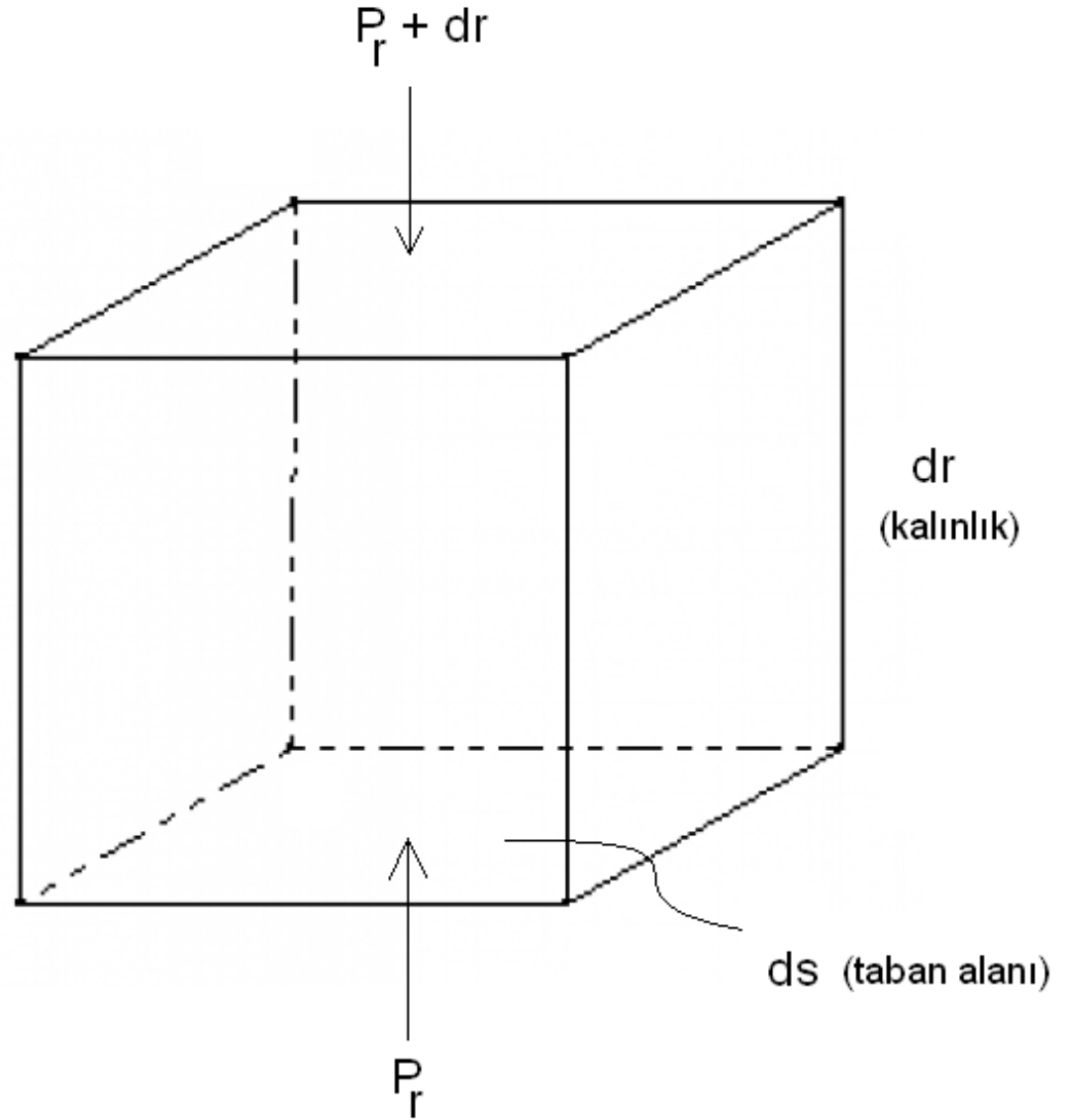
- 1) Küresel simetriye haiz olmalı,
- 2) Yıldızı gözlemlediğimiz süre içerisinde özellikleri değişmemeli,
- 3) Enerji üretimi ve salınımı (tüketimi) dengede olmalı.

Teorik Güneş içinde  $r$  yarıçaplı bir küre göz önüne alalım. Buna göre yıldızın merkezinden ' $r$ ' kadar uzaklıkta bir yerde sonsuz küçük hacim elementi dikkate almış olduk.

Bu hacim elementini o şekilde alıyorum ki; hacim elementinin alt ve üst tabanlarının merkezlerini yıldızın merkezine birleştiren doğru tabana dik olsun. Küresel simetriden dolayı yan yüzeylere etkileyen basınç kuvvetleri birbirini dengeleyecektir.



Küresel kabuk üzerinde sonsuz küçük hacim elementine yakından bakalım:



Hacim elementi dengede olmalı.

- 1) Merkeze doğru çeken "Gravitasyon Kuvveti"
- 2) Merkezden dışa doğru iten "Gaz Basıncı"



# Hidrostatik Denge Denklemi

Varsayımlarımız hatırlayalım:

- 1) Küresel simetriye haiz olmalı.
- 2) Yıldızı gözlemlediğimiz süre içerisinde özellikleri değişmemeli.
- 3) Enerji üretimi ve salınımı (tüketimi) dengede olmalı.

Teorik Güneş içinde 'r' yarıçaplı bir küre gözönüne alalım. Buna göre yıldızın merkezinden r kadar uzaklıkta bir yerde sonsuz küçük bir hacim elementi dikkate almış olduk.

Bu hacim elementini o şekilde alıyorum ki; alt ve üst tabanın merkezlerini yıldızın merkezine birleştiren doğru tabana dik olsun. Küresel simetriden dolayı yan yüzeylere etkileyen basınç kuvvetleri birbirini dengeleyecek.

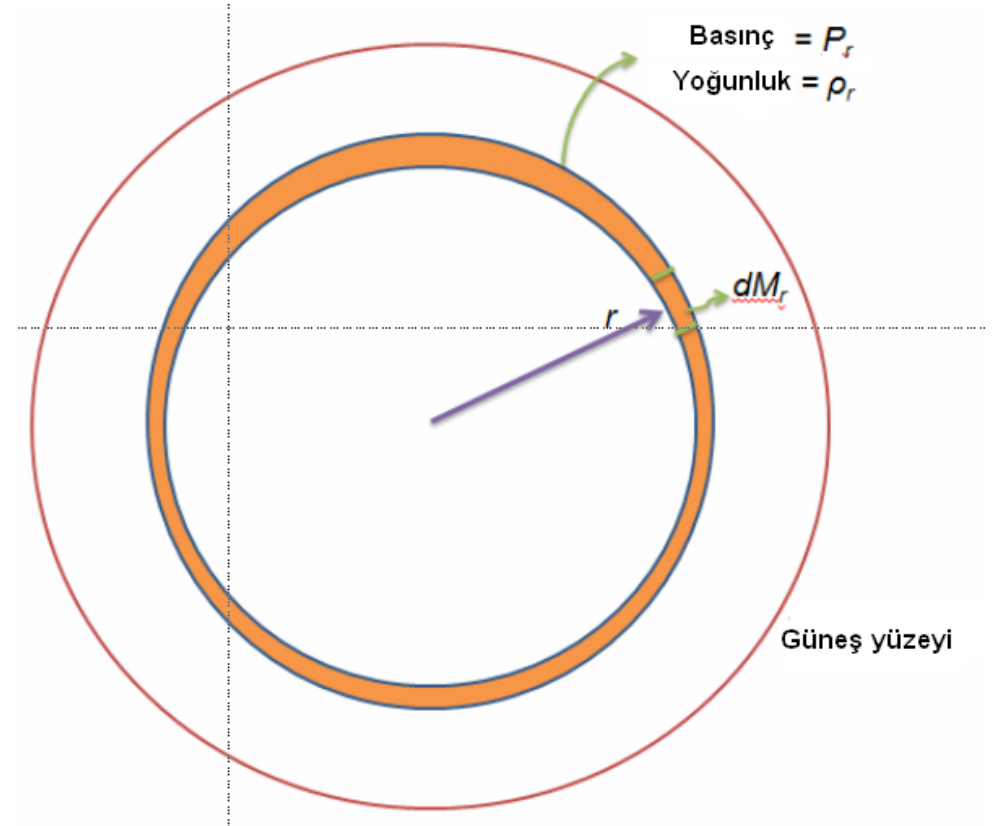
kalınlık;  $dr$

kütle;  $dM_r$

silindirin her iki yüzeyi üzerinde basınç

farkı;  $dP$

yoğunluk farkı;  $d\rho$



# Hidrostatik Denge Denklemi

Alınan hacim elementi için:

- Alt tabana uygulanan gaz basıncı  $= P_r$
- Üst tabana uygulanan gaz basıncı  $= P_{r+dr}$
- Sonsuz küçük hacim elementinin kütlesi  $= m_1$
- R yarıçaplı küre içindeki kütle  $= M_r$

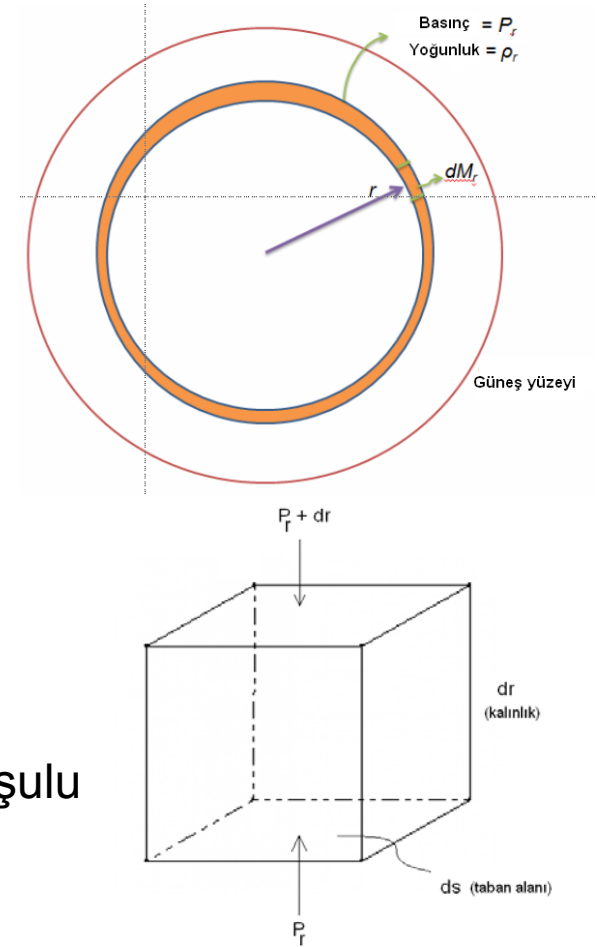
$$m_1 = \underbrace{ds \cdot dr \cdot \rho_r}_{\text{hacim}}$$

Hacim elementi üzerindeki net kuvvet : Dengede olma koşulu

$$P_{r+dr} \cdot ds - P_r \cdot ds + G \frac{M_r ds dr \rho_r}{r^2} = 0$$

$$\frac{dP_r}{dr} = -G \frac{M_r \rho_r}{r^2}$$

$$P_{r+dr} - P_r = \frac{dP_r}{P_r} dr \text{ yazılabilir.}$$



## Hidrostatik Denge Denklemi (devam)

Hacim elementi için,

$$dP_r = - g_r dM_r$$

(burada  $g_r$  is gravitasyonel çekim kuvveti;  $r$  noktasında).

Ya da:

$$dP_r = - g_r \rho_r dr \quad (1)$$

Newton'un çekim yasasına göre,

$$g_r = G M_r / r^2 \quad (2)$$

(burada  $G$  = genel çekim sabiti olmak üzere).

Böylece

$$dP_r / dr = - G M_r \rho_r / r^2 \quad (3)$$

Elde edilir. (Not:  $M(r)$   $\rho(r)$   $P(r)$  yerine  $M_r$   $\rho_r$   $P_r$  )

Bu eşitliğe 'Hidrostatik Denge Denklemi' de denir.

Bir başka ifade ile; "(Gaz) basınç", "Gravitation" ile dengelenir.

(Basınç Değişim Denklemi denir.)



Şimdi,  $M_r$ ,  $\rho_r$  ve  $r$  are bağımsız değildir, çünkü  $r$  içinde bulunan kütle  $r$  içindeki madde yoğunluğu ile belirlenir.

$r$  ve  $r + \delta r$  arasındaki küresel kabuğun kütlesini dikkate alalım. Kabuğun kütlesi,  $4 \pi r^2 \rho_r \delta r$  ifadesi ile verilir ( $\delta r$ ; sonsuz ince kabuk olduğundan yoğunluk sabit alınabilir).

Aynı zamanda ince bir  $M_{r+\delta r}$  ve  $M_r$  arasındaki fark; aşağıdaki biçimde yazılabilir:

$$M_{r+\delta r} - M_r = \left( \frac{dM}{dr} \right) \delta r$$

$4\pi r^2$	= r yarıçaplı kürenin alanı
$4\pi r^2 \delta r$	= küresel kabuğun hacmi
$4\pi r^2 \delta r \rho_r$	= küresel kabuğun kütlesi

Bu bize aşağıdaki eşitliği verir:

$$\frac{dM_r}{dr} = 4\pi r^2 \rho_r \quad \text{'Kütle Değişim Denklemi'} \quad (4)$$

ya da

$$M_r = \int_0^r 4\pi r'^2 \rho_{r'} dr' \quad (5)$$

3 ve 4 no'lu denklemleri birlikte ele alarak ve  $4\pi r^3$  'e bölümünden aşağıdaki ifadeyi elde ederiz;

$$4\pi r^3 dP_r = -4\pi r GM_r \rho_r dr = -\frac{GM_r}{r} dM_r$$

Güneş üzerinden integre edilmesi aşağıdaki ifadeyi verir.

$$3 \int_{P_c}^{P_s} V_r dP = - \int_0^{M_\odot} \frac{GM_r}{r} dM_r \quad (6)$$

Burada  $V_r$ ; r yarıçapı içerisindeki hacim;  
( $V_r = 4\pi r^3 / 3$ ),  $P_c$  ve  $P_s$  çekirdek ve yüzey basınçları,  
 $M_\odot$  toplam Güneş kütlesi.  
(s;yüzey ve c; merkez bölgeleri belirtmek üzere).

$$3[P_r V_r]_c^s - 3 \int_0^{V_\odot} P_r dV_r = - \int_0^{M_\odot} (GM_r / r) dM_r$$

$$3[P_r V_r]_c^s - 3 \int_0^{V_\odot} P_r dV_r = - \int_0^{M_\odot} (GM_r / r) dM_r$$

Alt limit değerinde  $V(r=0) = V_c = 0$  ve üst limitte  $P_s = 0$ .

Güneş'in gravitasyonel potansiyel enerjisi  $PE = + \Omega$ , örneğin; sonsuza dağılmış parçalardan Güneş'in oluşumu sırasında salınan enerji.

Not: Aynı zamanda  $dM_r = \rho_r dV_r$  dir. Böylece:

$$3 \int_0^{M_\odot} (P_r / \rho_r) dM_r + \Omega = 0$$

'Virial Teoremi' nin bir ifadesi elde edilir.



İdeal bir gazın birim hacmi için,

yoğunluk sayısı  $n$ , toplam enerji =  $n \times$  serbestlik derecesi sayısı  $N_f \times k_B T / 2$  ( $k_B$  is Boltzmann sabiti) dir.

Böylece birim hacim başına ısı enerjisi :

$$\frac{nN_f k_B T}{2}$$

ve  $N_f$ ; maddenin aşağıdaki ifadelerle tanımlanan özgül ısılar oranı “ $\gamma$ ” ile

ilgilidir:  $\gamma = (N_f + 2) / N_f$  ya da  $\gamma = 1 + 2 / N_f$

Burada  $\gamma = C_p / C_v$  olup,  $N_f = 2 / (\gamma - 1)$  dir.

İdeal gaz basıncı;  $P_r = n_r k_B T_r$ .

Birim kütle başına termal enerji  $u_r$  olsun. Buradan:

$$u_r = \frac{1}{2} n_r k_B T_r N_f \frac{1}{\rho_r} = \frac{P_r}{(\gamma - 1) \rho_r}$$

ya da:

$$(\gamma - 1) u_r = \frac{P_r}{\rho_r}$$

$dM_r$  ile çarpıp, integrali alınırsa:

$$\int_0^{M_\odot} \frac{P_r}{\rho_r} dM_r = (\gamma - 1) \int_0^{M_\odot} u_r dM_r \quad \text{or } (\gamma - 1) U$$

burada  $U$  Güneş'in toplam termal enerjisidir.

Virial Teoremi'nde (7 no'lu eşitlik) yerine yazılırsa:

$$3(\gamma - 1)U + \Omega = 0$$

Güneş içerisindeki yıldız maddesinin tamamen iyonize olduğu dikkate alınırsa,  $\gamma = 5/3$  dir:

$$2U + \Omega = 0$$

Örneğin; (negatif Gravitasyonel Enerji) = 2 x (Isısal enerji)

Hatırlayalım; Kelvin-Helmholtz zamanı (örn.; gravitasyonel çekimsel çökme) Güneş enerjisinin tamamını karşılayamayacak kadar kısa bir zaman ölçeğini önermekte. Termal enerji süresi Kelvin-Helmholtz zamanı ile aynı mertebededir.. Dolayısıyla ne 'ısısal' ne de 'gravitasyonel çökme' Güneş'in yaklaşık  $4.6 \times 10^9$  yıl boyunca tamamen ışınım enerjisini verebilir.

Şimdi Güneş'in toplam enerjisine,  $E$ , bakalım:  $E = U + \Omega$

Burada  $\Omega = -2U$  olduğundan  $E = -U = \frac{\Omega}{2}$

" $\Omega$ " da azalma, " $U$ " da artışa neden olur. Gravitasyonel enerji Güneş büzülürken (a) ışınım ve (b) gazın ısıtılmasında eşit miktarlarda salındı.

Böylece, özet olarak, Virial Teoremi aşağıdaki sonuçları sağlar:

1. Güneş'in enerji kaynağı ne ısısal ne de tamamı gravitasyonel çekimsel çökmedir;
2. Güneş büzülürken ısınır: Güneş çökerken Gravitasyonel enerjinin yarısı ısı enerjisine dönüşür, diğer yarısı ışınımına dönüşür.



## Olası diğer enerji kaynakları

Fosil yakıtların yakılmasında olduğu gibi “Kimyasal Reaksiyonlar”. Fakat onlar nükleer reaktörlerde olduğu gibi durgun kütle enerjisinin  $5 \times 10^{-10}$  miktarına karşılık gelir. Oysa Güneş yaşamı boyunca durgun kütle enerjisinin  $3 \times 10^{-4}$  miktarını kullanmıştır. Bu türden kimyasal reaksiyonlar ancak birkaç bin yıl boyunca Güneş’e enerji verebilir, bu yüzden Güneş için enerji kaynağı olamazlar.

Fisyon - fission (örneğin; Fe ve Ni gibi ağır elementlerin parçalanması reaksiyonu) “exothermic (örneğin; serbest enerji salması)” olarak mümkündür. Fakat Fe demir bolluğu Güneş enerjisini açıklamakta oldukça küçük bir miktardır (tipik olarak  $10^{-4}$  H).

## Güneş'in Temel Enerji Kaynağı

Güneş'in evrimi, yıldızlararası moleküler bir bulutun çökmesini takiben Güneş'in çekirdeğinde hafif elementlerin nükleer füzyon başlaması ile modellenmiştir. Küçük bir miktar kütle kaybı ile; temel füzyon reaksiyonu:  
 $4p \rightarrow \text{He}$  çekirdeği

“Füzyon” gerçekten Güneş'in (ve yıldızların) enerji kaynağı mıdır?

Güneş'ten yayılan toplam ışınım gücü =  $4 \times 10^{26}$  Watt

$E=mc^2$  den; bunun karşılığı kütle kaybı =  $4 \times 10^9$  kg sn<sup>-1</sup>

Güneş'in yaşı (en eski meteorların yaşından) =  $4.6 \times 10^9$  yıl (4.6 milyar yıl)

[radyoaktif bozunmadan; <sup>87</sup>Rb den <sup>87</sup>Sr e: yarı ömrü = 46 milyar yıl]

Güneş'in ömrü boyunca toplam kütle kaybı =  $5 \times 10^{26}$  kg

Bu değer, Güneş'in şuan ki sahip olduğu kütle (  $2 \times 10^{30}$  kg) yalnızca küçük bir kesri kadardır (%0.025).

“Nükleer füzyon” anakol ömrü boyunca Güneş'in enerji çıkışını kesinlikle açıklayabilir.

## Güneş'in enerji kaynağı olarak : 'Çekirdek birleşme tepkimeleri'nin incelenmesi

Hafif elementlerin birleşmesi "Fusion" durgun kütle enerjisinin %1'ini salabilir – hafif elementler (H, He) çok bol miktardadır.

Yani, "fusion" Güneş enerjisinin en olası kaynağıdır.

Nükleer zaman ölçeği:

$$t_{\text{nuclear}} \cong \frac{0.1 \varepsilon M_{\odot} c^2}{L_{\odot}} \cong 10^{10} \text{ years}$$

Yıldız anakoldan ayrılmadan önce kullandığı kütle olarını 0.1 ve kütleinin  $\varepsilon \approx \%0.7$  miktarını enerjiye çevirir (He çekirdeği içerisine birleşen protonlar tarafından;  $\alpha$  parçacıkları). Böylece:

$$t_{\text{thermal}} \text{ ya da } t_{\text{grav}} \ll \text{Güneş'in yaş } 4.6 \times 10^9 \text{ y} < t_{\text{nuclear}}$$



## Bazı İç Yapı Eşitlikleri (denklemler)

### 1. Hidrostatik Denge:

$$\frac{dP_r}{dr} = -\frac{GM_r \rho_r}{r^2}$$

### 2. Güneş'in içerisindeki Basınç – İdeal gaz yasası ile verilen:

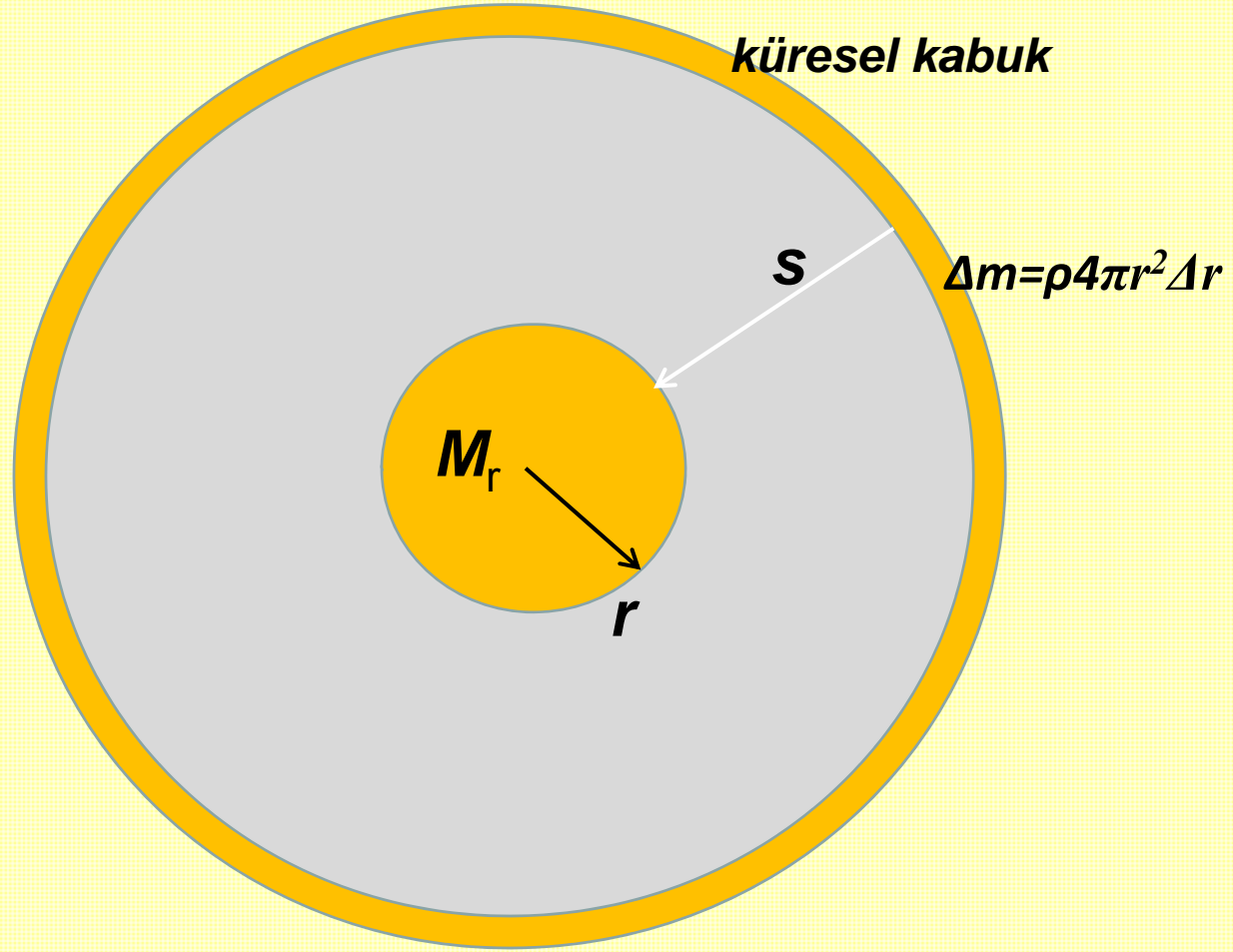
$$P_r = n_r k_B T_r \quad \text{ya da} \quad P_r = \frac{\rho_r k_B T_r}{\mu m_p}$$

burada  $\mu$ ; molekül ağırlık ve yoğunluk sayısı  $n = \rho / (\mu m_p)$  dir.

Not:  $P_r$  ;  $P(r)$  anlamındadır.

Bu eşitlik “Durum Denklemi” dir.





### 3. Yarıçapın fonksiyonu olarak Kütle:

$$\frac{dM_r}{dr} = 4\pi r^2 \rho_r$$

Aynı zamanda, Güneş'in iç yapısı boyunca enerji taşınma oranı ve salınan enerjiye ilişkin bir eşitlik oluşturabiliriz.

R yarıçap boyunca akan enerji miktarı  $L_r$  ile tanımlansın.

Küresel kabuktaki enerji miktarı; “ $r$ ” yarıçaplı küre ve “ $r + \delta r$ ” yarıçaplı küre arasındaki farka eşittir.

Sonuç olarak:

### 4. Yarıçapın fonksiyonu olarak ışıınım gücü:

$$\frac{dL_r}{dr} = 4\pi r^2 \rho_r \varepsilon_r$$

burada  $\varepsilon_r$ ;  $r$  yarıçapında birim kütle başına nükleer enerji üretim miktarı(oranı) : ( $W \text{ kg}^{-1}$ )