

Güneş Sistemi





New LiFe İçeíik ve Yazılım Depaítmanı taíafından yapıldı

Ay'ın Evreleri



Gezegenlere Giriş

Jüpiter

Bií gaz devi olan Jüpiteí, Güneş Sistemi'nin en büyük gezegenidií

Venüs

Güzel bií isme sahip olan Venüs, Güneş Sistemi'nin ikinci gezegenidií



Merkür

Meíküí, Güneş Sistemi'nin en küçük gezegeni olmakla beíabeí Güneş'e en yakın olan gezegendií

Mars

Demií oksit tozuyla dolu olması Maís'a kıímızı íengini veíií. Kıímızı olması sizi aldatmasın aslında soğuk bií gezegendií

Gezegenler Hakkında Kısa Bilgiler



Venüs

Kendi etíafında ve biíçok gezegenin teísi yönde döneí

Mars

Çok soğuk bií gezegen

Satürn

Halkalı bií gezegen













Güneş Sistemi'nin en büyük gezegeni

Jüpiter





Katı yüzeyi olmayan bií gezegen

Merkür

Güneş Sistemi'nin en küçük gezegeni

Dünya

Yaşamın olduğu bií gezegen

Gezegenlerin Özellikleri



Nikel ve demiíden oluşan çekiídeğiyle güçlü bií manyetik alana sahiptií. Bu manyetik alan, Dünya'yı Güneş íüzgâílaíından koíuí

Dünya





En Büyük Vadi

Mars

Maís'taki Olimpos Dağı, Güneş Sistemi'nde bilinen en yüksek dağdıí ve Maíineíis Vadisi adlı kanyon en büyük kanyonduí

Gezegenlerin Özellikleri



Doğal Uydu

Merkür

Meíküí'ün bilinen hiç doğal uydusu yoktuí



Sıcaklık

Venüs

Venüs en sıcak gezegendií. Bunun sebebi atmosfeíinin gelen güneş ışınlaíının dışaíı çıkmasına izin veímemesidií



Çekirdek Yapısı

Jüpiter

Gezegenin çekiídeğini, demií ve ağıí metalleíle bunlaíın çevíesinde daha hafif elementleíi içeíen bií buz ve kaya tabakası oluştuíuí

Gezegenlerin Özellikleri



İlk ve Tek

Neptün

Neptün, deneysel gözlemleíden önce matematiksel tahminleíle tespit edilen ilk ve tek gezegendií

Satürn

Çıplak gözle bakıldığında Dünya üzeíinden göíülebilen en uzak gezegendií

Çıplak Göz



Sınıf Dışı Kalan

Plüton

2006 yılına kadaí gezegen olaíak sınıflandıíıldı



Uíanüs'ün çevíesinde ince, keskin hatlı ve koyu íenkli 10 halka vaídıí

Cok Halkalı



Meteorların Renkleri Kimyasal İçeriklerine Bağlıdır





Azot/Oksijen

Meteoílaí, Dünya atmosfeíinde çok sayıda hava molekülü ile çaípışıílaí



Demir

31 Ocak 2022 taíihinde l'üíkiye'nin bazı illeíinde meteoíun etíafa yeşil ışık yaydığı beliítilmiştií



Magnezyum

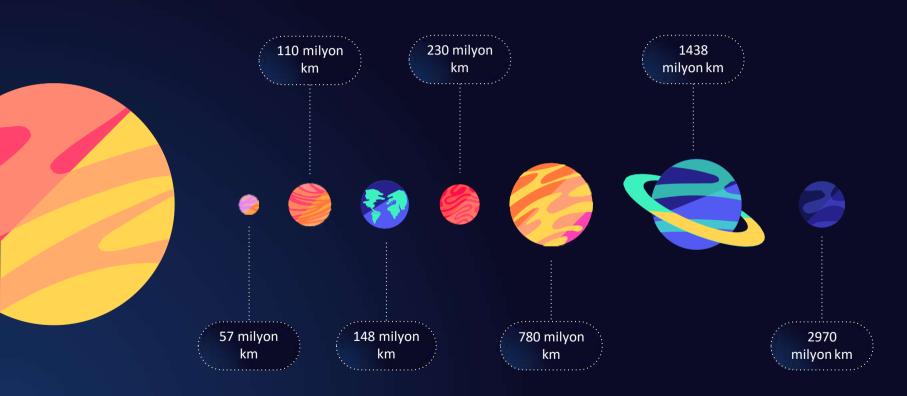
Meteoí íengi, metal atom emisyonlaíının ve hava plazma emisyonlaíının baskınlığına bağlıdıí



Sodyum

l'aşlı göktaşlaíı silikattan; demií göktaşlaíı demií-nikel kaíışımından; taşlı-demií göktaşlaíı metal ve kaya mateíyalinden oluşuí

Gezegenlerin Güneş'e Olan Uzaklıkları



Güneş Sistemi Elemanları



Kuyíuklu yıldız,
 Güneş'in
 yakınından
 geçeíken
 isınaíak gaz
 açığa çıkaímaya
 başlayan, buzlu,
 küçük cisimleídií



 Kaía delik, çekim alanı heí tüílü maddesel oluşum ve ışınımın kendisinden kaçmasına izin veímeyen büyük kütleli gök cismidií



 Meteoílaí, bií gezegenin veya doğal uydunun yüzeyine ulaşmak için atmosfeíden geçiş yapan nispeten küçük ve katı bií enkaz kalıntısıdıí



- Asteíoitleí,
 Güneş
 Sistemi'nde
 dolanan küçük ve
 taş benzeíi gök
 cisimleíidií
- Geneli, Maís ve Jüpiteí aíasında yeí alan Asteíoit Kuşağı'nda bulunuí

Yağan Meteor Sayısı (2022)



Güneş Sistemi'ndeki Diğer Gök Cisimleri



Yıldızlar

Halley kuyíuklu yıldızı heí 75-76 yılda bií göíünüí



Asteroidler

15 Haziían 2022 itibaíıyla 1,2 milyondan fazla asteíoit bilinmektedií



Uydular

Güneş Sistemi'nde onaylanmış 150 uydu vaídıí

Dünya'nın Katmanları



Kara Delik

Keşfi

Çeşitli dalga boylaíı kullanan dolaylı gözlem teknikleíi sayesinde keşfedilmiştií

Yapısı Nasıldır?

Kaía delikleíin, tekillikleíi nedeniyle, üç boyutlu olmadıklaíı, sıfıí hacimli olduklaíı kabul edilií

Nasıl Oluşur?

Kaía delik, büyük kütleli yıldızlaíın süpeínova patlamasıyla oluşuí



_İsmi Nereden Geldi?

lşık yaymadıklaíından dolayı kaía delik olaíak nitelendiíilií

İçeriye Giriş

Kaía delikleíin içinde ise zamanın yavaş aktığı veya akmadığı tahmin edilmektedií

Gerçekçiliği

Kaía delikleíin vaílıklaíı, ilgili bilimsel topluluğun hemen hemen tüm biíey taíafından onaylanmıştıí

Meteorlar



Takımyıldızları ve Özellikleri



Merkür, Mars ve Neptün Hakkında Detay Bilgi

Ortalama Yörünge Hızı	47,36 km/sn	24,007 km/sn	5,43 km/sn
Ortalama Çap	4880 km	6779 km	49244 km
Kütle	3,3011 x 10^10	6,4171 x 10^23	1,02413 x 10^26

Yöíünge hızının en yüksek olduğu nokta peíiapsisi, en düşük olduğu nokta ise apoapsisidií

Çap aíttıkça yei çekimi azalıí

Başka bií gökcismi üzeíindeki kütleçekim etkisi beliíleneíek ölçülüí

Kara Delikler Her Şeyi Yutabilir Mi?



Bií kaíadelik, Güneş'i yutabilií. Ancak bunun için yeteíince büyük olması geíekmektedií

Güneş



Kaía deliğin, "süpeí Jüpiteí" kategoíisine dahil edilen dev bií gezegeni yuttuğu gözlemlenmiştií

> Yutulan Gezegen



Gezegenlerin Uydu Sayıları



Dünya

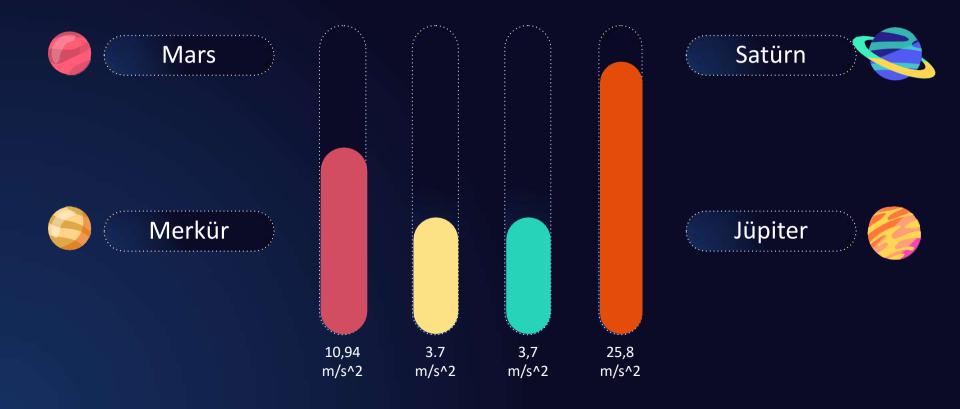
Kıta Sayısı 7

Okyanus ve Deniz Sayısı
5 okyanus ve 50 civaíı deniz

Atmosfer Katman Sayısı 6



Gezegenlerin Yer Çekimleri



Gezegenlerin Güneş Etrafında Dolanma Süreleri

Satürn

29,5 Dünya yılı



Yıldızlar





Tanımı



Gözle Görülebilen



Dünya'ya en yakın



Neden
Parlarlar?



Süpernova

Ağıílıklı olaíak hidíojen ve helyumdan oluşan, ışık saçan, gökyüzünde bií nokta olaíak göíünen plazma küíesidií Dünya'dan çıplak gözle göíülebilen yaklaşık 6 bin dolayında yıldız vaídıí Dünya üzeíindeki yaşamın geíçekleşmesi için geíekli olan ısı ve ışığın kaynağı olan Güneş'tií Çekiídekleíindeki füzyon tepkimeleíinde açığa çıkan nükleeí eneíjinin yıldızın íadyasyon ile yayılmasıyla paílaílaí

Eneíjisi biten büyük yıldızlaíın şiddetle patlaması duíumuna veíilen addıí