

OCAK 2013 TARİH BASKILI
ATÖLYE ÇALIŞMASI II
DERS KİTABINA İLİŞKİN DÜZELTME CETVELİ

1- Ünite 3, Sayfa 60, "Elektrik Akımı" başlığında bulunan ilk paragraf aşağıdaki şekilde değiştirilmiştir.

Serbest elektronların iletken içindeki hareketi elektrik akımı oluşturur. İletken bir telin herhangi bir kesitinden birim zamanda geçen yük miktarına elektrik akımı denir. Δt zaman aralığında S kesitli bir yüzeyden geçen yük miktarı ΔQ ise, bu yüzden dik geçen ortalama elektrik akımı (I);

2- Ünite 4, Sayfa 94, "Sıra Sizde 2"den sonraki ilk paragrafta altı çizili kısımlar değiştirilmiştir.

.....Enerjinin korunumu ilkesine göre enerji yoktan var edilemez, var olan enerji de yok edilemez, ancak bir türden diğer bir türe dönüşür ve toplam enerji miktarı korunur. Eğer cisim h yüksekliğinden serbest bırakılırsa, cisim potansiyel enerjisini kaybederken kinetik enerji kazanmaya başlar. Hava sürtünmesini ihmal edersek, cisim yere çarptığı anda potansiyel enerjisinin tamamı kinetik enerjiye dönüşmüş olur. Sürtünme olmadığı için ısıya dönüşen enerji olmaz. Kinetik ve potansiyel enerjinin toplamı sabittir ve bu enerji mekanik enerji olarak adlandırılır. Toplam enerji E ,

3- Ünite 4, Sayfa 110, "Çizelge 4.3"ten sonraki 7.maddede altı çizili kısım değiştirilmiştir.

7. Maxwell tekeri eylemsizlik momentinin ortalama değerini hesaplayınız.

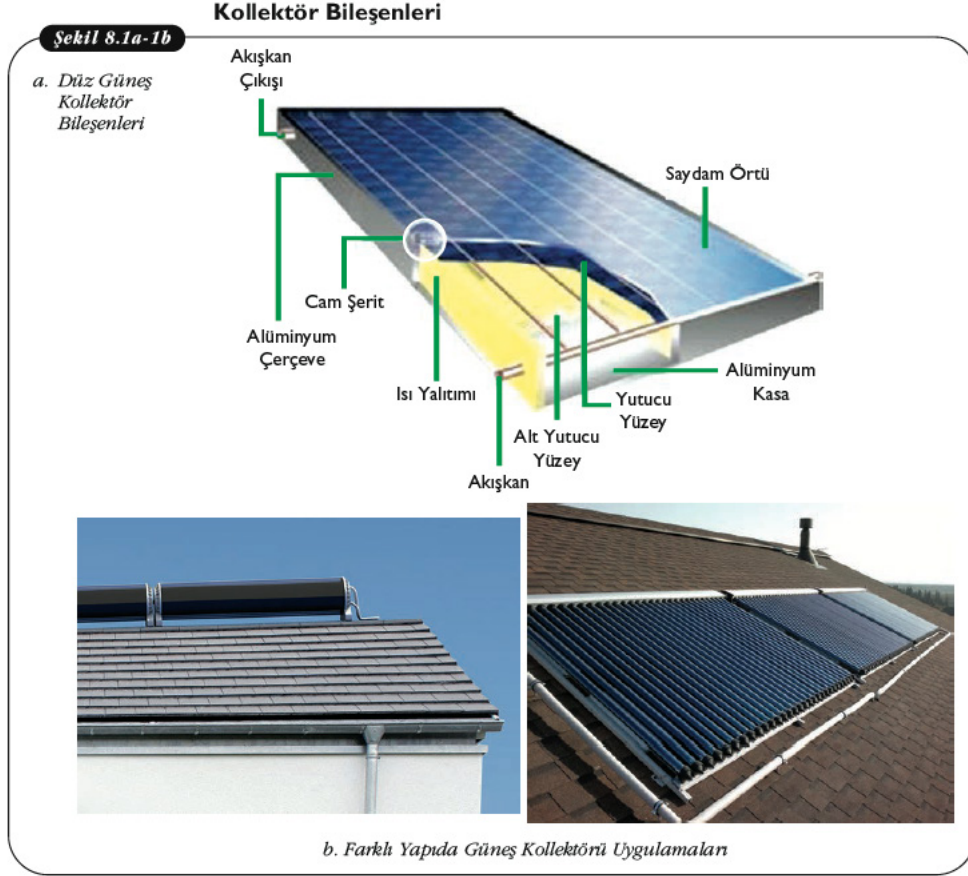
4- Ünite 7, Sayfa 177'de bulunan ilk paragrafta altı çizili kısımlar değiştirilmiştir.

Güneşten saniyede yaklaşık 10^{18} J'lük enerji dünyaya ışınimlarla gelmektedir. Güneşin saldığı toplam enerji göz önüne alındığında bu çok küçük bir değerdir ve bugün kullandığımız toplam enerjinin yaklaşık bir kaç on katıdır. Dünya ile güneş arasındaki mesafe bir yıl boyunca 147 ile 150 milyon kilometre arasında değişir. Dünyaya gelen güneş enerjisi çeşitli dalga boylarındaki ışınımlardan oluşur. Güneş ışınları dünyaya yaklaşık 8 dakikada ulaşır (güneş ışınları saniyede 300.000 km'lik ışık hızıyla yol alırlar). Atmosfer tabakasının dış yüzeyine, güneş ışınımına dik olacak şekilde düşünölen bir metrekarelik alana bir saniyede gelen güneş ışınımı miktarı na "güneş sabiti" (S) adı verilir. Güneş sabiti değeri $S=1,37 \text{ kW/m}^2$ dir. Bu değeri, tanım gereği, yıl boyunca değişmez alınabilir. Ancak, dünyanın güneş çevresindeki yörüngesi bir çember olmayıp bir elips olduğundan, yıl boyunca bu değerde % 3,3'lük bir değişim söz konusudur. Soğurma ve yansıma olaylarından dolayı bu enerjinin 832 W/m^2 lik kısmı yeryüzüne ulaşır.

5- Ünite 7, Sayfa 211 "Özet" başlığının ilk paragrafında altı çizili kısımlar değiştirilmiştir.

Güneş ve çevresinde dolanan gezegenlerden oluşarı güneş sistemi dünya için, temel bir enerji kaynağıdır. Güneşten saniyede yaklaşık 10^{18} J'lük enerji dünyaya ışınım ile gelmektedir. Güneşin saldığı toplam enerji göz önüne alındığında bu değeri çok küçüktür ve bugün kullandığımız toplam enerjinin yaklaşık bir kaç on katıdır.

6- Ünite 8, Sayfa 218 "Kollektör Bileşenleri" başlığında bulunan Şekil 8.1'e yeni görsel ilave edilmiştir.



7- Ünite 8, Sayfa 218 "Kollektör Bileşenleri" başlığının ilk paragrafında altı çizili kısımlar değiştirilmiştir.

Şekil 8.1'de düzlem kolektör şematik olarak ve b'de farklı yapıda güneş kolektörü uygulamaları gösterilmiştir.